

APPUNTI DEL CORSO DI
MECCANICA QUANTISTICA
RELATIVISTICA

ANNO 2017/2018
DAVIDE VENTURELLI
PROF. M. TESTA

Per informazioni o segnalazioni:
venturelli.1591191@studenti.uniroma1.it

Ah, l'equazione di Dirac si scrive

$$(i\cancel{\partial} - m)\psi = 0$$

per l'amor del cielo. E non tatuatela.

SOMMARIO - MQB

1. CAMPI E RELATIVITA'

- COMPONENTI COVARIANTI E CONTRAVARIANTI
- METRICA E $\eta_{\mu\nu}$
- TENSORI E LORO TRASFORMAZIONI
- SPAZIOTEMPO, DISTANZA INVARIANTE
- COME SI TRASFORMA $\eta_{\mu\nu}$
- TRASFORMAZIONI DI LORENTZ
- CINEMATICA E DINAMICA RELATIVISTICHE
- LIMITE CLASSICO
- MASSA E ENERGIA

2. CAMPO DI KLEIN - GORDON

- EQUAZIONE DI K-G
- COVARIANZA RELATIVISTICA
- METRICA INDOTTA DALL'EVOLUZIONE TEMPORALE
- SOLUZIONE GENERALE
- DISCRETIZZAZIONE DELLE SOLUZIONI
- SCHEMA DI HEISENBERG
- FORMULAZIONE LAGRANGIANA
- CALCOLO DEL MOMENTO ANTIETICO CONIUGATO
- QUANTIZZAZIONE
- HAMILTONIANA
- ENERGIA DEL VUOTO E PRODOTTO NORMALE
- STATI DI PARTICELLE
- BOSONI
- INVARIANZA PER TRASLAZIONI, CORRENTE CONSERVATA
- MATRICE DENSITA' E MICROCAUSALITA'
- FORMA QUADRIDIMENSIONALE DEL COMMUTATORE
- PROPAGATORE DEL CAMPO
- CAMPO SCALARE COMPLESSO
- INVARIANZA PER CAMBIO DI FASE GLOBALE

3. CAMPO ELETTROMAGNETICO

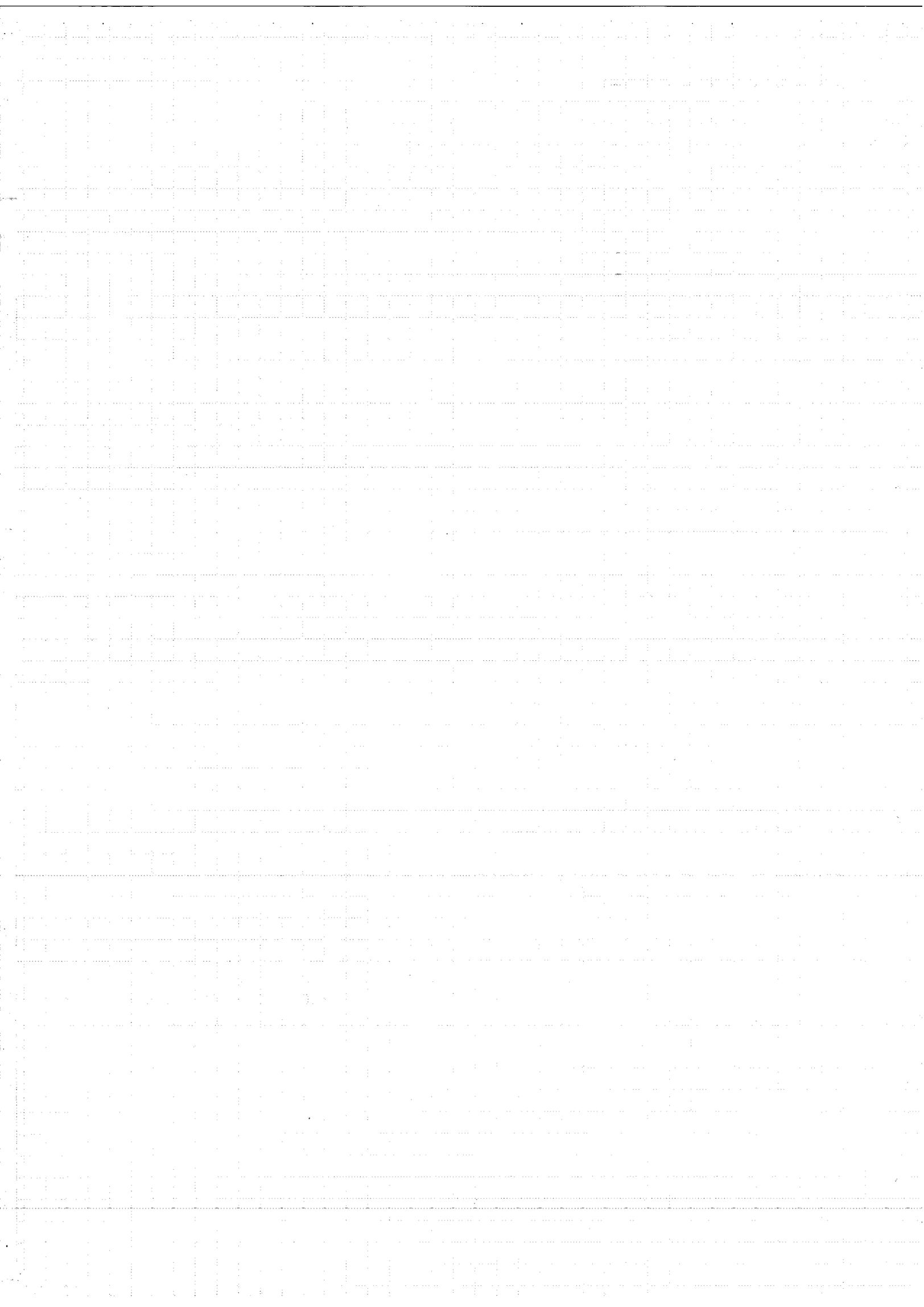
- EQUAZIONI E TENSORE DI MAXWELL
- FORMA COVARIANTE A VISTA
- GAUGE DI LORENTZ
- FORMULAZIONE LAGRANGIANA
- GAUGE DI RADIAZIONE
- SOLUZIONE GENERALE
- QUANTIZZAZIONE (CAMPI, ENERGIA)
- IMPULSO E SUA QUANTIZZAZIONE
- FOTONI E STATI COERENTI

4. CAMPO DI DIRAC

- EQUAZIONE DI DIRAC
- ALGEBRA DELLE MATRICI DI DIRAC
- FORMA COVARIANTE
- SIMILITUDINI E TRASFORMAZIONI DI LORENTZ
- COVARIANTI BILINEARI
- INTERAZIONE CON IL CAMPO EM
- LIMITE NON RELATIVISTICO (EQUAZIONE DI PAULI)
- \mathbf{L} NON È CONSERVATO
- SPIN E CONSERVAZIONE DI \mathbf{J}
- INTERAZIONE SPIN-ORBITA
- METRICA INDOTTA DALL'EQUAZIONE DI DIRAC
- SOLUZIONE GENERALE
- NORMALIZZAZIONE DEGLI SPINORI
- FORMALISMO LAGRANGIANO
- QUANTIZZAZIONE ED ENERGIA
- PROBLEMA DELLE ENERGIE E REGOLE DI ANTICOMMUTAZIONE
- VALORI MEDI DEI COMMUTATORI
- MICROCAUSALITA' E SUPERSELEZIONE
- I QUANTI DI DIRAC SONO BOSONI
- PROPAGATORE
- CARICA DEL CAMPO DI DIRAC
- TRASFORMAZIONI DI LORENTZ INFINITESIME
- INVARIANZA E CARICA CONSERVATA
- MOMENTO ANGOLARE PER I TRE CAMPI

5. ELETTRODINAMICA QUANTISTICA

- SCHEMA DI INTERAZIONE
- EQUAZIONE DI DYSON
- MATRICE S
- LAGRANGIANA DI INTERAZIONE IN CAMPO EM
- SEZIONE D'URTO DI RUTHERFORD E DI MOTT
- QED (CONTROREAZIONE SUI CAMPI)
- CALCOLO DELL'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE
- TEOREMA DI WICK
- PROPAGATORE DEL FOTONE
- PROCESSO $e^+e^- \rightarrow \mu^+\mu^-$
- SCATTERING COMPTON
- INVARIANZA DI GAUGE DELL'AMPIEZZA DI SCATTERING
- SEZIONE D'URTO NON POLARIZZATA (FOTONI)



MECCANICA QUANTISTICA RELATIVISTICA

SPAZIO VETTORIALE

$$\underline{v}_1, \underline{v}_2 \in V \rightarrow c_1 \underline{v}_1 + c_2 \underline{v}_2 = \underline{v} \in V$$

IN RELATIVITA' RISTRETTA $c_1, c_2 \in \mathbb{R}$; IN MQ, $c_1, c_2 \in \mathbb{C}$.

SE VALE

$$\sum_i c_i \underline{e}_{(i)} = 0 \Rightarrow c_i = 0 \quad \forall i$$

BASE

IL VETTORE \underline{v} E' UN ENTE ASTRATTO E ASSOLUTO; LO RAPPRESENTO IN UNA DATA BASE CON

$$\underline{v} = v^i \underline{e}_{(i)}$$

COME SI TRASFORMANO LE COMPONENTI DI \underline{v} CAMBIANDO BASE?

CONSIDERIAMO LA BASE $\underline{e}'_{(j)}$ (NON NECESSARIAMENTE ORTOGONALE). VALE

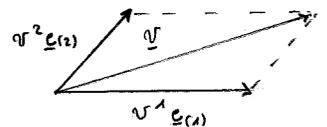
$$\underline{e}_{(i)} = \Lambda^k_i \underline{e}'_{(k)}$$

MATRICE DI COEFFICIENTI

LE SOMME SONO TRA INDICI IN ALTO E IN BASSO.

$$\underline{v} = v^i \underline{e}_{(i)} = v^i \Lambda^k_i \underline{e}'_{(k)} \equiv v^{k'} \underline{e}'_{(k)}$$

$$v^{k'} = \Lambda^k_i v^i$$



NOTA: CONTRAVARIANTE PERCHÉ VARIA AL CONTRARIO RISPETTO ALE BASI.

QUESTE SI DICONO COMPONENTI CONTRAVARIANTI DEL VETTORE.

NOTA: USA LA CONVENZIONE DI SIG E SCRIVI $\Lambda^{i'}_j = \frac{\partial x^i}{\partial x^{j'}}$.

METRICA

$$(\underline{v}, \underline{w}) = c_1 (\underline{v}_1, \underline{w}) + c_2 (\underline{v}_2, \underline{w})$$

(PRODOTTO SCALARE)

SE $\underline{v} = c_1 \underline{v}_1 + c_2 \underline{v}_2$, OSSIA E' BILINEARE IN \underline{v} E \underline{w} . SIANO

$$\underline{v} = v^{(i)} \underline{e}_{(i)}$$

$$\underline{w} = w^{(j)} \underline{e}_{(j)}$$

$$(\underline{v}, \underline{w}) = v^i w^j (\underline{e}_{(i)}, \underline{e}_{(j)})$$

UNA VOLTA NOTA

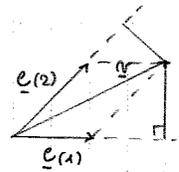
$$g_{ij} \equiv (\underline{e}_{(i)}, \underline{e}_{(j)})$$

(COMPONENTI DEL TENSORE METRICO), POSSO PRENDERE IL PS DI DUE VETTORI QUALSIASI.

NOTA: LA METRICA MAPPA UN VETTORE $|\underline{v}\rangle$ NEL SUO SPAZIO $\langle \underline{v}|$ (ONE-FORM). INFATTI $\langle \underline{v}| \underline{w}\rangle$ MI DA' UNO SCALARE: $g_{\alpha\beta} v^\alpha w^\beta$. E' IL PS CHE VA DEFINITO IN TERMINI DI METRICA (VEDI P. 68 SCHUTZ, GENERAL RELATIVITY).

COMPONENTI COVARIANTI

COINCIDONO CON QUELLE CONTRAVARIANTI SE LA BASE È ORTOGONALE.



COME LE RICAVO?

$$v_i = (v, e_{(i)}) = \Lambda^k_i (v, e'_{(k)})$$

$$v_i = \Lambda^k_i v'_k$$

COVARIANTI

DA CONFRONTARSI CON

$$v'^k = \Lambda^k_i v^i$$

CONTRAVARIANTI

COME SI COLLEGANO?

$$(e_{(k)}, v) = v^i (e_{(k)}, e_{(i)})$$

$$v_k = v^i g_{ki}$$

OSSIA MI BASTA SATURARE SUL TENSORE METRICO g_{ki} (OSSIA g_{ki} ABBASSA GLI INDICI DA CONTRAVARIANTE A COVARIANTE).

DEFINIAMO INOLTRE

$$g^{ik} g_{kl} = \delta_i^l$$

CHE È LA RAPPRESENTAZIONE IN FORMA MISTA DEL TENSORE METRICO (È UNA DELTA DI KRONECKER IN QUALSIASI SISTEMA DI RIFERIMENTO).

NOTA: COL CACCHIO CHE È UNA DEFINIZIONE, ESPRIME IL FATTO CHE $g_{\alpha\beta}$ E $g^{\alpha\beta}$ SONO UNO L'INVERSO DELL'ALTRO (VETTORI ↔ DUALE). INOLTRE $g^{ik} g_{kl} = \delta_i^l$ (P. 75 SOLUZIONI)

PER DEFINIZIONE DI MATRICE INVERSA VALE ALLORA

$$v^i = g^{ik} v_k$$

NOTA: HO Moltiplicato PER g^{ik}
 $v_k = v^i g_{ki}$

POSSO ESPRIMERE IL PS IN VARI MODI:

$$(v, w) = v^i w^k g_{ik} = v^i w_i = v_i w^i = g^{ik} v_i w_k$$

SI NOTI CHE IL PS È UNA QUANTITÀ ASSOLUTA: NON DIPENDE DAL SISTEMA DI RIFERIMENTO. COME VEDO CHE È INVARIANTE?

$$v^i = \begin{pmatrix} v^1 \\ \vdots \\ v^d \end{pmatrix}$$

$$v^i = \Lambda^i_j v^j$$

$$v'^i = \Lambda^i_k v^k$$

INVECE

$$v_i = \Lambda^k_i v'_k = v'_k \Lambda^k_i$$

$$\vec{v} = \vec{v}' \Lambda$$

$$\begin{pmatrix} \\ \\ \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \\ \\ \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \\ \\ \end{pmatrix}$$

OVVERO \vec{v} È UN VETTORE RIGA.

ALLORA, MOLTIPLICANDO A DESTRA PER Λ^{-1} ,

$$\vec{v}' = \vec{v} \Lambda^{-1}$$

IL PS VALEVA

$$(\underline{w}, \underline{v}) = \underline{w} \underline{v} = \underline{w} \Lambda^{-1} \Lambda \underline{v} = \underline{w}' \underline{v}' = (\underline{w}', \underline{v}')$$

$$\begin{pmatrix} \\ \\ \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \\ \\ \end{pmatrix}$$

NOTA: BASTA FORTE STA FORA, INVECE

$$v^i = \Lambda^{i,j} v'^j \quad v_i = \Lambda^j_i v'_j$$

$$v^i v_i = \Lambda^{i,j} \Lambda^k_i v'^j v'_k = v'^j v'_j$$

NOTA: O MEGLIO ANCORA, COME IN PG,

$$(\vec{v}, \vec{w}) = (v^i \underline{e}_{(i)}, w^j \underline{e}_{(j)}) = v^i w^j g_{ij}$$

$$= v^i w^j \Lambda^{\alpha,i} \Lambda^{\beta,j} g_{\alpha\beta} = v^{\alpha} w^{\beta} g_{\alpha\beta} = (v^{\alpha} \underline{e}_{(\alpha)}, w^{\beta} \underline{e}_{(\beta)})$$

PRODOTTO TENSORIALE

IDENTIFICO UN TENSORE TRAMITE LE SUE COMPONENTI $T^{il} = (v^i w^l)$.

COME SI TRASFORMA?

$$T^{il'} = \Lambda^i_m \Lambda^{l'}_n T^{mn}$$

$$T_{il} = \Lambda^m_i \Lambda^l_n T'_{mn}$$

NOTA: OVVERO SI TRASFORMA COME DUE VETTORI CONTRAVARIANTI SE HO GLI INDICI IN ALTO, COME COVARIANTI SE HO GLI INDICI IN BASSO.

COME SI TRASFORMA IL TENSORE METRICO?

$$g_{ik} = (\underline{e}_{(i)}, \underline{e}_{(k)})$$

$$\underline{e}_{(i)} = \Lambda^k_i \underline{e}'_{(k)}$$

$$(\underline{e}_{(i)}, \underline{e}_{(k)}) = \Lambda^j_i \Lambda^l_k (\underline{e}'_{(j)}, \underline{e}'_{(l)})$$

$$g_{ji} = \Lambda^k_j \Lambda^l_i g'_{kl}$$

IL CHE GIUSTIFICA IL NOME DI "TENSORE" METRICO.

LEGGI INVARIANTI

SE DA UNA MISURA IN UN SISTEMA DI RIFERIMENTO SCOPRO CHE

$$v^i = w^i$$

NOTA: INFATTI I VETTORI SONO INVARIANTI (VARIANO LE COMPONENTI).

QUESTO È VERO IN OGNI SISTEMA DI RIFERIMENTO.

INVECE UNA RELAZIONE COME

$$v^i = w_i$$

NON È INVARIANTE PER SISTEMI DI RIFERIMENTO.

SIMILMENTE È UNA RELAZIONE INVARIANTE

$$T^{ik} = \sqrt{ik}$$

MENTRE NON LA È

$$T^{ik} = V_i^k$$

È QUESTO IL MODO IN CUI SI VERIFICA SE UNA LEGGE FISICA SIA O MENO INVARIANTE.

• SPAZIOTEMPO

$$(t, \underline{x})$$

È IL MODO DI SPECIFICARE UN EVENTO IN RELATIVITÀ GALILEIANA.

IN RELATIVITÀ RISTRETTA HO UNA VELOCITÀ LIMITE c , QUINDI SONO, UTILIZZANDO GRANDEZZE OMOGENEE,

$$(x^0, \underline{x})$$

$$x^0 = ct$$

OSSERVATORE INERZIALE: SI TROVA IN UN SISTEMA DI RIFERIMENTO IN CUI VALE IL PRINCIPIO DI INERZIA.

NON DISCENDE DAL II PRINCIPIO, PERCHÉ QUESTO VALE SOLO IN UN SISTEMA INERZIALE (ALTRIMENTI $\underline{F} = m\underline{a} + F_{\text{CORIOLIS}} + F_{\text{TRASCINAMENTO}} + F_{\text{CENTRIFUGA}}$).

DUE SISTEMI INERZIALI SONO PER FORZA IN MOTO TRASLATORIO L'UNO RISPETTO ALL'ALTRO. GLI EVENTI SONO QUINDI LEGATI DA RELAZIONI LINEARI

$$x^{\mu'} = \Lambda^{\mu}_{\nu} x^{\nu}$$



INOLTRE

$$\Delta x^0 = x_A^0 - x_B^0$$

$$\Delta \underline{x} = \|\underline{x}_A - \underline{x}_B\|$$

$$\Delta S^2 = \Delta x^{0^2} - (\Delta \underline{x})^2$$

DATI DUE SISTEMI O E O' , ΔS^2 È LO STESSO:

$$O \quad \Delta S^2 = \Delta x^{0^2} - (\Delta \underline{x})^2$$

$$O' \quad \Delta S^2 = (\Delta x^{0'})^2 - (\Delta \underline{x}')^2$$

SI NOTI CHE E' INVARIANTE IN VALORE E IN FORMA (SE AD ESEMPIO PASSO IN COORDINATE SFERICHE NON HO INVARIANZA DI FORMA: QUESTA DISCENDE DALLA TRASFORMAZIONE ORTOGONALE IN SPAZIO EUCLIDEO). QUINDI LA MATRICE Λ E' SOGGETTA ALLE RESTRIZIONI

- PRINCIPIO DI INERZIA (\rightarrow LINEARITA')
- INVARIANZA DI FORMA

SCRIVO

$$\Delta S^2 = g_{\mu\nu} \Delta x^\mu \Delta x^\nu$$

COME E' FATTO $g_{\mu\nu}$? LO LEGGO DA ΔS^2 :

$$g_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 1 & & 0 \\ & -1 & \\ 0 & & -1 \end{pmatrix}$$

E COME SI TRASFORMA?

$$g_{\mu\nu} = \Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu g'_{\alpha\beta}$$

(NOTA CHE GLI INDICI GRECI μ, ν VANNO DA 0 A 3, MENTRE QUELLI LATINI CORRONO SULLA PARTE SPAZIALE, OSSIA $i=1,2,3$).

COME SI E' VISTO,

$$\Delta x_\mu = g_{\mu\nu} \Delta x^\nu, \quad \Delta x^\mu = g^{\mu\nu} \Delta x_\nu$$

SCRIVIAMO ESPLICITAMENTE

$$\Delta x^0 = \underbrace{g^{00}}_{=1} \Delta x_0 + \underbrace{g^{0i}}_{=0} \Delta x_i = \Delta x_0$$

$$\Delta x^i = -\Delta x_i \quad (\text{SONO LE COMPONENTI FUORI DIAGONALE!})$$

PER CONVENZIONE, LE MISURE CHE EFFETTUIAMO CON IL REGOLO SONO DENOTATE DALL' INDICE IN ALTO.

* IN GENERALE VALE LA RELAZIONE COMPLICATA

$$g_{\mu\nu} = \Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu g'_{\alpha\beta}$$

MA L'INVARIANZA IN FORMA IMPLICA CHE RESTI INVARIATO IL TENSORE METRICO (E QUINDI IL PS): CIÒ SI ESPRIME CON

$$\underline{g_{\mu\nu} = \Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu g_{\alpha\beta}}$$

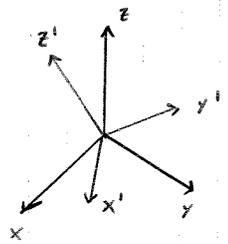
E SI PARLA DI TRASFORMAZIONI DI LORENTZ.

NOTA: LA RELAZIONE SU Λ CHE STIAMO PER DERIVARE E' LA CONTRAPPARTE NELLO SPAZIO-TEMPO DELLE ISOMETRIE IN \mathbb{R}^3 (CHE IMPLICANO LA CONDIZIONE DI ORTOGONALITA' E PRESERVANO g'_{ij}).

NOTA: INVECE $x^{\mu'} = \Lambda^{\mu'}_\nu x^\nu + a^{\mu'}$ APPARTIENE AL GRUPPO DELLE TRASFORMAZIONI DI POINCARÉ.

NOTA: Λ NON E' ORTOGONALE!

PRENDIAMO DUE SISTEMI RUOTATI MA FERMI UNO RISPETTO ALL'ALTRO: QUESTA È UNA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ.



UN'ALTRA È IL BOOST

$$x' = \frac{x - \beta x^0}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \quad y' = y, \quad z' = z$$

$$x^0 = \frac{x^0 - \beta x}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

$$\Lambda = \begin{pmatrix} \gamma & -\beta\gamma & 0 & 0 \\ -\beta\gamma & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

RISCRIVIAMO IN FORMA MATRICIALE

$$g_{\mu\nu} = \Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu g_{\alpha\beta}$$

$$= \Lambda^\beta_\nu g_{\beta\alpha} \Lambda^\alpha_\mu \quad (- (\Lambda^T)^\nu_\beta g_{\beta\alpha} \Lambda^\alpha_\mu)$$

$$g^* = \Lambda^T g \Lambda$$

NOTA: LO SCAMBIO DI INDICI $\alpha \leftrightarrow \beta$ NON È NECESSARIO.

$$g = \begin{pmatrix} 1 & & & \\ & -1 & & \\ & & -1 & \\ & & & -1 \end{pmatrix}$$

PRENDENDO I det, SCOPRO CHE UNA PROPRIETÀ DELLE T. DI LORENTZ È

$$\det g = \det \Lambda^T \cdot \det g \cdot \det \Lambda$$

$$\underline{(\det \Lambda)^2 = 1}$$

*NOTA: PERCHÉ Λ^T E NON Λ^{-1} ? DAMMI PIETÀ E USA LA NOTAZIONE

$$\Lambda^{\mu'}_\nu = \frac{\partial x^{\mu'}}{\partial x^\nu}$$

COSÌ DA TENERE TRACCIA DI CHI SONO LA BASE DI PARTENZA E DI ARRIVO. $\Lambda^{\mu'}_\nu$ NON È UN TENSORE, PERCHÉ NON È SCRITTO IN COMPONENTI RISPETTO A UNA BASE MA VIVE A CAVALLO TRA DUE BASI DIVERSE. PER LA CRONACA

$$(\Lambda^T)^{\mu'}_\nu = \Lambda^{\nu'}_\mu$$

$$(\Lambda^{-1})^{\mu'}_\nu = \Lambda^{\nu'}_\mu = \frac{\partial x^\nu}{\partial x^{\mu'}}$$

INOLTRE, SE SCELGO $\mu = \nu = 0$,

$$1 = \Lambda^\alpha_0 \Lambda^\beta_0 g_{\alpha\beta}$$

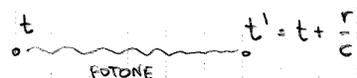
$$= (\Lambda^0_0)^2 - \Lambda^i_0 \Lambda^j_0 \delta_{ij}$$

$$(\Lambda^0_0)^2 = 1 + \Lambda^i_0 \Lambda^i_0 = 1 + \sum_{i=1}^3 (\Lambda^i_0)^2 \geq 1$$

DA CUI DEDUCO UN'ALTRA PROPRIETÀ,

$$\underline{\Lambda^0_0 \geq 1 \vee \Lambda^0_0 \leq -1}$$

• SINCRONIZZAZIONE DEGLI OROLOGI



TRASFORMAZIONI DI LORENTZ

FORMANO UN GRUPPO ($AB \in \mathcal{V}$, $\exists A^{-1} \dots$)

SI DICONO TRASFORMAZIONI PROPRIE SOLO QUELLE CON

$$\det \Lambda = +1$$

$$\Lambda^0_0 \geq 1$$

NOTA: QUEST'ULTIMA SIGNIFICA ORTOCRONIA.

E DESCRIVONO PROCESSI CHE AVVENGONO IN NATURA.

INVECE È IMPROPRIA LA PARITÀ, CHE CORRISPONDE A

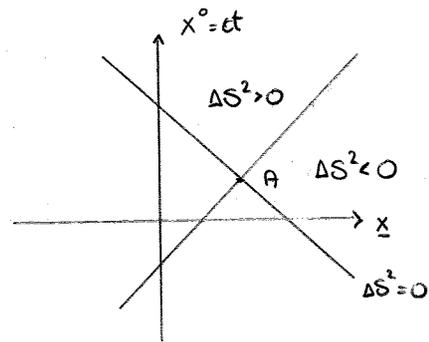
$$\begin{cases} x^{0'} = x^0 \\ \underline{x}' = -\underline{x} \end{cases}$$

INFATTI È VIOLATA DA ALCUNI PROCESSI (DECAIMENTI β).

CINEMATICA E DINAMICA

RICORDIAMO

$$\begin{aligned} \Delta S^2 &= \Delta x^{0^2} - (\Delta \underline{x})^2 = (\Delta x^{0'})^2 - (\Delta \underline{x}')^2 \\ &= g_{\mu\nu} \Delta x^\mu \Delta x^\nu \end{aligned}$$



NEL GRAFICO È RAPPRESENTATO IL CONO LUCE DI A.

QUESTO DIVIDE LO SPAZIOTEMPO IN PASSATO, PRESENTE E FUTURO ASSOLUTI.

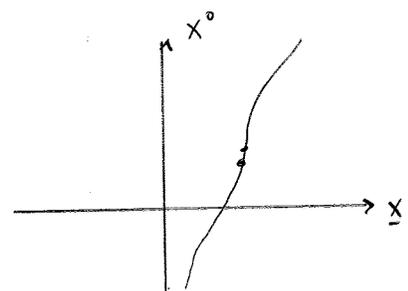
- TIPO SPAZIO ($\Delta S^2 < 0$): ESISTE UN RIFERIMENTO IN CUI I DUE EVENTI ACCADONO ALLO STESSO TEMPO.
- TIPO TEMPO ($\Delta S^2 > 0$): È PRESERVATA LA SUCCESSIONE CAUSALE, MA ESISTE UN RIFERIMENTO IN CUI AVVENGONO NELLO STESSO LUOGO. SONO COLLEGABILI CON UN SEGNALE LUCE.

A FIANCO UNA TRAIETTORIA NELLO SPAZIOTEMPO.

PRENDIAMO SULLA TRAIETTORIA

$$x^\mu + dx^\mu$$

$$dx^{\mu'} = \Lambda^\mu_{\nu} dx^\nu$$



ALLORA, PER UNA PARTICELLA CON MASSA, L'INTERVALLO È DI TIPO TEMPO:

$$dx^\mu dx_\mu = g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu > 0$$

$$\frac{dx^\mu dx_\mu}{ds^2}$$

SI DICE QUADRIVELOCITÀ IL QUADRIVETTORE

$$u^\mu = c \frac{dx^\mu}{ds} \quad \left(= \frac{dx^\mu}{dt} \right)$$

CHE HA COME COMPONENTI,

$$u^0 = c \frac{dx^0}{\sqrt{(dx^0)^2 - (dx^i)^2}} = \frac{c}{\sqrt{1 - \left(\frac{dx^i}{dx^0}\right)^2}} = \frac{c}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma c$$

$$u^i = c \frac{dx^i}{ds} = \frac{v^i}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma v^i$$

NOTA: $u^\mu = \gamma(c, v^1, v^2, v^3)$

DOVE SI È DEFINITO $\beta = \frac{1}{c} \frac{dx^i}{dt}$ E SI È USATO $dx^0 = c dt$.

SI DEFINISCE QUADRIMPULSO

$$p^\mu = m u^\mu$$

SE DICIAMO $dt = \frac{ds}{c}$ IL TEMPO INVARIANTE, CHIAMIAMO QUADRIFORZA

$$F^\mu = \frac{dp^\mu}{dt}$$

NOTA: SEGUE $\frac{dt}{dt} = \gamma$.

NOTIAMO CHE

$$u^\mu u_\mu = c^2 \frac{dx^\mu dx_\mu}{ds^2} = c^2$$

ED È UN INVARIANTE. INOLTRE

$$u_\mu F^\mu = u_\mu m \frac{du^\mu}{dt} = \frac{m}{2} \frac{d}{dt} (u_\mu u^\mu) = 0$$

NOTA: È INVARIANTE PERCHÉ È UN PS, NON PERCHÉ È u_μ .
 ABBIAMO SOLO SCOPERTO QUANTO VALE.
 RICORDA CHE LA DERIVATA DI UN VETTORE È ⊥ AL VETTORE PERCHÉ IL SUO MODULO È COSTANTE: MA QUI SI È APPENA VISTO CHE $u_\mu u^\mu = \text{cost.}$, QUINDI $u^\mu \perp du^\mu/dt$.

DA CUI DEDUCIAMO CHE LA QUADRIFORZA È SEMPRE ORTOGONALE ALLA QUADRIVELOCITÀ. INOLTRE, ESPLICANDO $(\underline{F}, \underline{u}) = 0$,

$$0 = F^0 u_0 + F^i u_i = F^0 u^0 - \underline{F} \cdot \underline{u}$$

$$\frac{c F^0}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \frac{\underline{F} \cdot \underline{v}}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

$$F^0 = \frac{\underline{F} \cdot \underline{v}}{c}$$

LIMITE CLASSICO

NON LO SI OTTIENE PER $v \rightarrow 0$, BENSÌ PER $c \rightarrow \infty$.

INFATTI

$$F^i = m \frac{du^i}{dt} \rightarrow m \frac{dv^i}{dt}$$

$$F^0 = m \frac{d}{dt} \left(\frac{c}{\sqrt{1-\beta^2}} \right)$$

MA

$$c \left(1 - \frac{v^2}{c^2} \right)^{-\frac{1}{2}} \approx c \left(1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} \right)$$

QUINDI

$$cF^0 = m \frac{d}{dt} \left(c^2 + \frac{1}{2} v^2 \right) \rightarrow \frac{d}{dt} \left(m \frac{v^2}{2} \right)$$

$$\equiv \underline{F} \cdot \underline{v}$$

NOTA: RIOTTENGO IL TEOREMA DELLE FORZE VIVE.

MASSA E ENERGIA

$$E = cP^0 = \frac{mc^2}{\sqrt{1-\beta^2}}$$

NOTA: HO CHIAMATO $P^\mu = \left(\frac{E}{c}, \gamma m \underline{v} \right) = (\gamma mc, \gamma m \underline{v})$

A RIPOSO, $\beta = 0$ E OTTENGO

$$E = mc^2$$

RELAZIONE ANCORA DA SIGNIFICARE.

PARTICELLE DI MASSA NULLA

COSA SIGNIFICA? IN FISICA CLASSICA VUOL DIRE $\underline{p} = m\underline{v} = 0$. INVECE QUI

$$\underline{p} = \frac{m \underline{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (= \gamma m \underline{v})$$

IL CUI LIMITE SIMULTANEO $m \rightarrow 0$, $|\underline{v}| \rightarrow c$ PUO' ESSERE FINITO. OSSERVO CHE

$$P^\mu P_\mu = m^2 u^\mu u_\mu = m^2 c^2$$

$$m^2 c^2 = P^0 P_0 + P^i P_i = P_0^2 - P^i P_i$$

$$P^0 = \sqrt{m^2 c^2 + |\underline{P}|^2}$$

$$E_p = \sqrt{m^2 c^4 + c^2 |\underline{P}|^2}$$

PERCIO' SE $m = 0$ HO SEMPLICEMENTE

$$E_p = c |\underline{P}|$$

CAMPO DI KLEIN-GORDON

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \psi + V\psi$$
$$= H\psi$$

DOVE

$$H = \frac{p^2}{2m} + V$$

COME LA RENDO RELATIVISTICA? UNA PROPOSTA E'

$$H_h = \sqrt{m^2 c^4 + c^2 p^2}$$

DA CUI

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left[\sqrt{m^2 c^4 - c^2 \hbar^2 \Delta} + V(x) \right] \psi$$

CHE E' BRUTTA (ANCHE IN RAPPRESENTAZIONE DEGLI IMPULSI).

TUTTAVIA SE LA ITERIAMO OTTENIAMO ($V(x) = 0$)

$$(i\hbar)^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = (m^2 c^4 - c^2 \hbar^2 \Delta) \psi$$

NOTA: LA ITERO NEL SENSO CHE DERIVO DI NUOVO RISPECTO A t , RICORDANDO CHE $\frac{\partial}{\partial t}$ E H_h COMMUTANO.

(A DESTRA LO POSSO FARE PERCHE' Δ COMMUTA CON $\frac{\partial}{\partial t}$). SI NOTI CHE PERO' E' DIVENTATA DEL II ORDINE (MI SERVONO DUE C.I.)*.

COMPARIANO INOLTRE SOLUZIONI A ENERGIA NEGATIVA, PRIMA ESCUSE DALLA RADICE.

*NOTA: E' UN PROBLEMA PERCHE' TRA I POSTULATI DELL' MQ C'E' CHE LO STATO DEL SISTEMA SIA TUTTO IN $\psi(x)$, NON ANCHE IN $\dot{\psi}(x)$.

INTRODUCIAMO LE UNITA' NATURALI

$$c = 1, \hbar = 1$$

$$\text{OSSIA } [L] = [t^{-1}], [E] = [M].$$

OTTENIAMO L'EQUAZIONE DI KLEIN-GORDON

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial x^{\alpha 2}} - \Delta + m^2 \right) \psi = 0$$

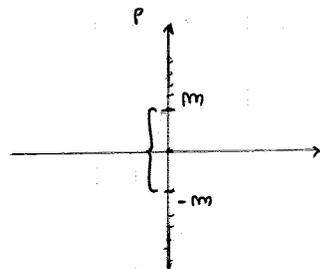
CERCHIAMONE SOLUZIONI DI ONDA PIANA

$$\psi(x) = A e^{-i p^0 x^0} e^{i \mathbf{l} \cdot \mathbf{x}}$$

SOSTITUENDOLA,

$$(-p_0^2 + \underline{p}^2 + m^2) A = 0$$

$$p_0 = \pm \sqrt{m^2 + \underline{p}^2}$$



VOLENDO ANCHE CLASSICAMENTE USCIRANO SOLUZIONI A ENERGIA NEGATIVA, MA BASTA SCARTARLE: SE UNA PARTICELLA HA INIZIALMENTE ENERGIA POSITIVA E SI MUOVE CON CONTINUITA' NON SALTA A ENERGIE NEGATIVE, NON COSI' IN MQ (SI PENSI ALLE TRANSIZIONI NELL' ATOMO DI IDROGENO, DISCONTINUE) E QUI HO UNO SPETTRO ILLIMITATO INFERIORMENTE.

L'EQUAZIONE DI K-G PUO' ESSERE RISCITTA NELLA FORMA

$$\left(g^{\mu\nu} \frac{\partial}{\partial x^\mu} \frac{\partial}{\partial x^\nu} + m^2 \right) \psi = 0$$

O ANCHE, DEFINENDO $\partial_\mu = \frac{\partial}{\partial x^\mu}$,

$$\left(g^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu + m^2 \right) \psi = 0 \quad \Rightarrow \quad \underline{(\square + m^2) \psi = 0}$$

COVARIANZA RELATIVISTICA DELL'EQUAZIONE DI KLEIN-GORDON

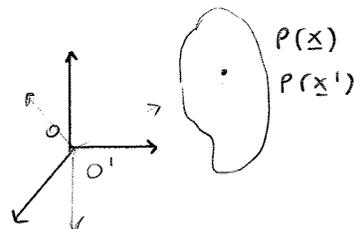
SE LA FISICA E' COVARIANTE, COME SONO LEGATE

$$\psi(x), \psi'(x')$$

VISTE DA DUE OSSERVATORI DIVERSI? PRENDIAMO DUE SISTEMI INERZIALI

$$O, O'$$

AD ESEMPIO, HO UN BLOCCO DI MATERIA DI CUI VOGLIO DEFINIRE LA DENSITA': L'OSSERVATORE O DEFINISCE LA FUNZIONE $\rho(x)$. L'OSSERVATORE O' MISURA $\rho'(x')$ E, POICHE' SI TRATTA DELLO STESSO PUNTO (NEL CASO IN CUI O' E' SOLTANTO RUOTATO),



$$\rho'(x') = \rho(x)$$

$$x' = \hat{R} x$$

PER QUANTO RIGUARDA LE VELOCITA' $\underline{v}(x)$, $\underline{v}'(x')$, NOTO CHE LA VELOCITA' E' UN VETTORE ED E' SEMPRE LO STESSO, $\underline{v}(\underline{p})$. CAMBIANO LE SUE COMPONENTI PERCHE' GLI HO GIRATO SOTTO GLI ASSI:

$$v^{i'}(x') = R^i_{j'} v^j(x)$$

NOTA: PUO' CONFONDERE IL FATTO CHE IL RAGIONAMENTO NON FUNZIONA CON IL "VETTORE" POSIZIONE, CHE APPUNTO PER QUESTO NON E' DAVVERO UN VETTORE.

SIMILMENTE, PER UN CAMPO TENSORIALE,

$$T^{i'j'}(x') = R^i_{l'} R^j_{m'} T^{lm}(x)$$

CHE SI DICE CONDIZIONE DI COVARIANZA.

ORA PASSIAMO AL CASO RELATIVISTICO. LA TRASFORMAZIONE IN QUESTIONE NON E' UNA ROTAZIONE, MA APPARTIENE INVECE AL GRUPPO DI POINCARÉ:

$$x^{\mu'} = \Lambda^{\mu}_{\nu} x^{\nu} + a^{\mu}$$

ALLORA PER UNO SCALARE

$$\psi'(x') = \psi(x)$$

PER UN 4-VETTORE

$$v^{\mu'}(x') = \Lambda^{\mu}_{\nu} v^{\nu}(x)$$

NOTA: VEDREMO CHE C'E' UNA TERZA POSSIBILITA' (CAMPO SPINORIALE) E CHE QUINDI IN GENERALE $\phi'(x') = S(\Lambda)\phi(x)$

ANCORA, SI NOTI CHE IL VETTORE E' LO STESSO ED E' IL CAMBIO DI SISTEMA DI RIFERIMENTO A FAR SI CHE SI MESCOLINO LE SUE COMPONENTI. NOTIAMO ANCHE CHE LA TRASLAZIONE a^{μ} NON HA EFFETTO SULLE SINGOLE COMPONENTI DI \underline{v} , OVERO

$$v^{\mu'}(x') = v^{\mu}(x)$$

SOTTO TRASLAZIONI:

$$x' = x + a$$

LA MATRICE Λ INTERVIENE SOLO NELLA TRASFORMAZIONE $x \rightarrow x'$ PER UN CAMPO SCALARE, MENTRE AGISCE UNA SECONDA VOLTA ANCHE SULLE v^{μ} PER UN 4-VETTORE.

UNA SOTTIGLIEZZA È CHE LE x^μ SIANO DETTE COMPONENTI DI UN 4-VETTORE, CHE A RIGORE NON È VERO: INFATTI CAMBIANO SOTTO TRASLAZIONI a^μ (T. POINCARÉ). DI FATTO IL 4-VETTORE È dx^μ ; SOTTO T. DI LORENTZ, TUTTAVIA, LE x^μ SI TRASFORMANO COME LE COMPONENTI DI UN 4-VETTORE.

* VEDIAMO PERCHÉ L'EQUAZIONE DI K-G È COVARIANTE (E NON INVARIANTE). NEL CASO SCALARE, DUE OSSERVATORI MISURANO

$$0 \quad (\square_x + m^2) \psi(x) = 0$$

$$0' \quad (\square_{x'} + m^2) \psi'(x') = 0$$

NOTA: QUESTO È QUANTO SI VUOLE DIMOSTRARE.

CON

$$x' = \Lambda x \quad \psi'(x') = \psi(x)$$

NOTIAMO CHE L'EQUAZIONE HA NEI DUE SISTEMI LA STESSA FORMA; I DUE OSSERVATORI NON SANNO DI ESSERE IN MOTO (1° PRINCIPIO).

POCHÉ $\psi(x) = \psi'(x')$ NUMERICAMENTE, POSSO INFATTI SOSTITUIRE

$$(\square_x + m^2) \psi'(x) = 0$$

PER RICAVARE L'AZIONE DI \square_x SU $\psi'(x)$ RICORDO CHE $x' = \Lambda x$,

QUINDI

$$\frac{\partial \psi'(x)}{\partial x^\mu} = \frac{\partial x^{\rho'}}{\partial x^\mu} \frac{\partial \psi'(x')}{\partial x^{\rho'}} = \Lambda^{\rho'}_{\mu} \frac{\partial \psi'(x')}{\partial x^{\rho'}} = \frac{\partial \psi(x)}{\partial x^\mu} := \partial_\mu \psi(x)$$

SE CHIAMIAMO

$$v_\mu(x) := \frac{\partial \psi(x)}{\partial x^\mu}$$

NOTIAMO CHE SI TRASFORMA COME LE COMPONENTI COVARIANTI,

$$v_\mu(x) = \Lambda^{\rho'}_{\mu} v_{\rho'}(x')$$

SCRIVIAMO QUINDI

$$\partial_\mu \psi(x) = \Lambda^{\rho'}_{\mu} \partial'_{\rho'} \psi'(x')$$

E PER DERIVATE DI ORDINE SUPERIORE (IN COORDINATE PSEUDO-CARTESIANE)

$$\partial_\mu \partial_\nu \psi(x) = \Lambda^{\rho'}_{\mu} \Lambda^{\sigma'}_{\nu} \partial'_{\rho'} \partial'_{\sigma'} \psi'(x')$$

(IN COORDINATE CURVILINEE DOVREI USARE I SIMBOLI DI CHRISTOFFEL).

MOLTIPLICANDO ENTRAMBI I MEMBRI PER LE COMPONENTI $g^{\mu\nu}$ DEL TENSORE METRICO,

$$g^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu \Psi(x) = \Lambda^\rho_\mu \Lambda^\sigma_\nu \partial_{\rho'} \partial_{\sigma'} \Psi'(x') g^{\mu\nu}$$

MA LE TRASFORMAZIONI DI LORENTZ SODDISFANO

$$g^{\mu\nu} \Lambda^\rho_\mu \Lambda^\sigma_\nu = g^{\rho\sigma}$$

PERCIÒ, RICONOSCENDO NELL'ESPRESSIONE SOPRA IL D'ALAMBERTIANO,

$$\square_x \Psi(x) = \square_{x'} \Psi'(x')$$

L'EQUAZIONE DI K-G È COVARIANTE.

PUÒ DIMOSTRARE CHE, SE $v^{\mu'}(x') = \Lambda^\mu_{\nu'} v^\mu(x)$,

$$(\square_x + m) v^\mu(x) = 0 \quad \Rightarrow \quad (\square_{x'} + m) v^{\mu'}(x') = 0$$

METRICA DI KLEIN-GORDON

IN MECCANICA QUANTISTICA SI SCRIVENA

$$|\Psi(t)\rangle = U(t) |\Psi(0)\rangle$$

CON U OPERATORE UNITARIO,

$$U^\dagger(t)U(t) = \mathbb{1}$$

MA LA DEFINIZIONE DI U^\dagger DIPENDE DA QUELLA DI AGGIUNTO,

$$(\Psi_2, \Psi_1) = \langle \Psi_2 | \Psi_1 \rangle$$

$$(\Psi_2, A\Psi_1) = (A^\dagger\Psi_2, \Psi_1)$$

DA CUI SI VEDE CHE A SUA VOLTA QUESTA DEFINIZIONE È CARATTERIZZATA DALLA SCELTA DELLA METRICA.

NOI RICHIEDIAMO CHE L'EVOLUZIONE TEMPORALE SIA UNITARIA,

$$(U(t)\Psi_2, U(t)\Psi_1) = (\Psi_2, \Psi_1)$$

"

$$\langle \Psi_2 | U^\dagger(t)U(t) | \Psi_1 \rangle$$

NOTA: INFATTI QUESTO EQUIVALE A RICHIEDERE CHE LA NORMA (IL PS) NON DIPENDA DAL TEMPO, COME SI VEDE QUI A FIANCO.

SIANO ϕ_1 E ϕ_2 SOLUZIONI DELL'EQUAZIONE DI K-G,

$$(\square + m^2)\phi_1(x) = 0$$

$$(\square + m^2)\phi_2(x) = 0$$

COME SONO LEGATE $\phi_1(x)$ E $\phi_2(x)$? DA QUESTO LEGAME FAREMO DISCENDERE UNA METRICA.

NOTIAMO INNAZITUTTO CHE L'EQUAZIONE E' A COEFFICIENTI REALI, QUINDI ϕ_1^* E ϕ_2^* SONO ANCORA SOLUZIONI, POSSO SCRIVERE

$$\begin{cases} \phi_2^* (\square + m^2) \phi_1 = 0 \\ \phi_1 (\square + m^2) \phi_2^* = 0 \end{cases}$$

DA CUI

$$0 = \phi_2^* \square \phi_1 - \phi_1 \square \phi_2^*$$

$$0 = \partial_\mu (\phi_2^* \partial^\mu \phi_1 - \phi_1 \partial^\mu \phi_2^*)$$

IL D'ALAMBERTIANO SI PUO' ESPRIMERE INFATTI COME

$$\square = \partial_\mu \partial^\mu = g_{\mu\nu} \partial^\mu \partial^\nu = g^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu$$

DOVE

$$\partial^\mu = \frac{\partial}{\partial x_\mu}$$

ABBIAMO TROVATO LA LEGGE DI CONSERVAZIONE

$$\partial_\mu (\phi_2^* \partial^\mu \phi_1 - \phi_1 \partial^\mu \phi_2^*) = 0$$

O ANCHE

$$\partial_\mu J^\mu = 0$$

$$\partial_0 J^0 + \partial_i J^i = 0$$

NOTIAMO CHE

$$0 = \int_{\mathbb{R}^3} d^3x (\partial_0 J^0 + \partial_i J^i) = \frac{d}{dx^0} \int_{\mathbb{R}^3} J^0 + \int_{\mathbb{R}^3} \text{div} \underline{J} \, dV$$

$$-\frac{d}{dt} Q = 0$$

INFATTI

$$\int_{\Sigma_{t_0}^1} \underline{J} \cdot \underline{n} \, d\Sigma^1 = 0$$

PERCIO' SI E' TROVATA

$$\frac{d}{dx^0} \int_{\mathbb{R}^3} d^3x [\phi_2^* \partial_0 \phi_1 - (\partial_0 \phi_2^*) \phi_1] = 0$$

DOVE ϵ_i È MOLTIPLICATO PER i COSÌ DA OTTENERE UN NUMERO REALE QUANDO SCELGO $\phi_2 = \phi_1$.

ABBIAMO COSTRUITO IL PRODOTTO SCALARE

$$(\phi_2, \phi_1) = i \int_{\mathbb{R}^3} d^3x [\phi_2^* \partial_0 \phi_1 - (\partial_0 \phi_2^*) \phi_1] := i \int_{\mathbb{R}^3} d^3x \phi_2^* \vec{\partial}_0 \phi_1$$

NOTIAMO CHE LA NORMA PUO' ESSERE NEGATIVA, QUINDI NON POSSO USARE QUESTO OGGETTO COME UNA DISTRIBUZIONE DI PROBABILITA'.

RISPETTO ALLE T. DI GALILEO, QUELLE DI LORENTZ MESCOLANO IL TEMPO (UN PARAMETRO) CON LA POSIZIONE (UN OPERATORE).

QUESTO DA' LUOGO A DIFFICOLTA' COME QUELLA VISTA, CHE RISOLVO SOSTITUENDO LA DISTRIBUZIONE

$$\phi(x, x^0)$$

NOTA: I CASI SONO DUE: O RENDIAMO ANCHE t OPERATORE (MA NON PORTA A NULLA), O RENDIAMO LE x DELLE VARIABILI.

FUNZIONE DEI PARAMETRI CON UN CAMPO CLASSICO (LE x DIVENTANO VARIABILI).

LO VEDIAMO QUANTIZZANDO IL CAMPO ELETTROMAGNETICO (L'UNICO DI CUI ABBIAMO UN ANALOGO CLASSICO, MENTRE PER GLI ALTRI VEDIAMO IN PRATICA SOLO LA CONTROPARTE QUANTISTICA).

SOLUZIONE GENERALE DELL'EQUAZIONE DI KLEIN - GORDON

$$(\square + m^2) \phi = 0$$

È UN'EQUAZIONE LINEARE A COEFFICIENTI COSTANTI. LA POSSO INTEGRARE COMPLETAMENTE E CERCARNE SOLUZIONI DI ONDA PIANA

$$\phi(x) = A_p e^{-i p x}$$

CON

$$\partial_\mu \partial^\mu \phi = (-i p_\mu)(-i p^\mu) \phi$$

PERCIO' OTTENGO PER SOSTITUZIONE, SE $A \neq 0$,

$$-p_\mu p^\mu + m^2 = 0$$

$$-p^0 p_0 - p^i p_i + m^2 = 0$$

$$-p^0{}^2 + |\underline{p}|^2 + m^2 = 0$$

SI È TROVATA LA RELAZIONE DI DISPERSIONE

$$p^0{}^2 = m^2 + \underline{p}^2$$

$$p^0 = \pm \sqrt{m^2 + \underline{p}^2} \quad := \pm \omega_{\underline{p}}$$

LA SOLUZIONE GENERALE SI TROVA SOVRAPPONENDO QUELLE PER TUTTI I POSSIBILI \underline{p} ,

$$\sum_{\substack{\underline{p} \\ p^0 > 0}} \int d^3 \underline{p} [A_{\pm}(\underline{p}) e^{-i \underline{p} \cdot \underline{x}^{\mu}}] = \phi(x)$$

LA SOMMA CORRE SULLE DUE POSSIBILI SOLUZIONI \pm , I CUI COEFFICIENTI A_{\pm} SONO IN GENERALE DIVERSI; A PARTE QUESTA ACCORTENZA, È L'USUALE

$$f(x) = \int d\underline{p} e^{i \underline{p} \cdot \underline{x}} \tilde{f}(\underline{p})$$

POI CHÉ INOLTRE

$$p_{\mu} x^{\mu} = p_0 x^0 + \underline{p} \cdot \underline{x} = p^0 x^0 - \underline{p} \cdot \underline{x}$$

POSSO RISCRIVERE L'ESPOENZIALE

$$e^{-i \omega_{\underline{p}} x^0 + i \underline{p} \cdot \underline{x}} = e^{-i(\omega_{\underline{p}} x^0 - \underline{p} \cdot \underline{x})}$$

PER CONVENZIONE, SCRIVO L'ALTRA SOLUZIONE COME

$$e^{i \omega_{\underline{p}} x^0 - i \underline{p} \cdot \underline{x}} = e^{i(\omega_{\underline{p}} x^0 - \underline{p} \cdot \underline{x})}$$

DOVE HO CAMBIATO IL SEGNO DI $\underline{p} \cdot \underline{x}$ (NON MI PERDO NULLA, TANTO INTEGRAO SU TUTTI I \underline{p}). POSSO ESPRIMERE

$$\phi(\underline{x}, x^0) = \int d\underline{p} \frac{1}{(2\pi)^3 \sqrt{2\omega_{\underline{p}}}} [\alpha(\underline{p}) e^{-i p_{\mu} x^{\mu}} + \beta^*(\underline{p}) e^{i p_{\mu} x^{\mu}}]$$

NOTA: SE VOSLO CHE IL CAMPO ϕ SIA REALE, IN REALTÀ BASTA SCEGLIERE $\beta^*(\underline{p}) = \alpha^*(\underline{p})$.

DOVE SI È INSERITO UN FATTORE DI NORMALIZZAZIONE. SI NOTI CHE ORA

$$p^0 = \omega_{\underline{p}} > 0$$

LE SOLUZIONI CON $-\omega_{\underline{p}}$ SONO NEL PEZZO IN $\beta^*(\underline{p})$ DELLA SOLUZIONE:

HO TOLTO DI MEZZO LA SOMMATORIA. ALLEGGERIAMOLA ULTERIORMENTE SCRIVENDO

$$\phi(\underline{x}, x^0) = \int d^3 \underline{p} [f_{\underline{p}}(x) \alpha(\underline{p}) + \beta^*(\underline{p}) f_{\underline{p}}^*(x)] \quad (= \int d^3 \underline{p} [f_{\underline{p}}^{(+)}(x) \alpha(\underline{p}) + f_{\underline{p}}^{(-)}(x) \beta^*(\underline{p})])$$

CON

$$f_{\underline{p}}(x) = \frac{e^{-i \underline{p} \cdot \underline{x}}}{\sqrt{(2\pi)^3 2\omega_{\underline{p}}}}$$

MOSTRIAMO CHE $f_{\underline{p}}(x)$ E $f_{\underline{q}}(x)$ SONO ORTONORMALI USANDO IL PRODOTTO SCALARE IMPLICATO DA KLEIN - GORDON. CHIAMANDO $q^0 = \sqrt{m^2 + q^2}$,

$$i \int dx \left[f_{\underline{q}}^*(x) \partial_0 f_{\underline{p}}(x) - (\partial_0 f_{\underline{q}}^*) f_{\underline{p}} \right] = (f_{\underline{q}}^{(+)}, f_{\underline{p}}^{(+)}) := i \int dx f_{\underline{q}}^* \overleftrightarrow{\partial}_0 f_{\underline{p}}$$

$$= \frac{i}{(2\pi)^3 \sqrt{2\omega_{\underline{p}} 2\omega_{\underline{q}}}} \int dx e^{iqx} \partial_0 e^{-ipx} - (\partial_0 e^{iqx}) e^{-ipx}$$

$$= \frac{(p^0 + q^0)}{(2\pi)^3 \sqrt{4\omega_{\underline{q}} \omega_{\underline{p}}}} \int dx e^{i(q^0 - p^0)x^0} e^{-i(q - \underline{p}) \cdot \underline{x}}$$

$$= \frac{(p^0 + q^0)}{\sqrt{4\omega_{\underline{q}} \omega_{\underline{p}}}} e^{i(q^0 - p^0)x^0} \delta(\underline{q} - \underline{p}) = \frac{2p^0 \delta(\underline{q} - \underline{p})}{2\omega_{\underline{p}}} = \delta(\underline{p} - \underline{q})$$

NOTA: VOLENDO, QUESTO È IL MODO IN CUI SI NORMALIZZA $\phi(x)$.

SIMILMENTE SI POSSONO MOSTRARE

$$f_{\underline{p}}^{(-)}(x) = f_{\underline{p}}^*(x)$$

$$f_{\underline{p}}^{(+)}(x) = \frac{e^{-ip \cdot x}}{\sqrt{(2\pi)^3 2\omega_{\underline{p}}}}$$

$$(f_{\underline{q}}^{(-)}, f_{\underline{p}}^{(+)}) = 0$$

$$(f_{\underline{q}}^{(+)}, f_{\underline{p}}^{(-)}) = 0$$

NOTA: POICHÉ $p^0 = \sqrt{m^2 + \underline{p}^2}$,
IMPORRE $\underline{p} = \underline{q}$ SIGNIFICA ANCHE $p^0 = q^0$.
INOLTRE
 $\delta(x) = \delta(-x)$

NOTIAMO CHE (VEDI NOTA)

$$(f_{\underline{q}}, \phi) = \alpha(\underline{q})$$

• ESEMPIO: UN PROBLEMA DI CAUCHY

$$C.I: \int \phi(x, 0) = \phi_0(x)$$

$$\int \dot{\phi}(x, x^0)|_{x^0=0} = \dot{\phi}(x)$$

$$(f_{\underline{q}}, \phi) = i \int dx f_{\underline{q}}^* \overleftrightarrow{\partial}_0 \phi = \alpha(\underline{q})$$

NOTA: INFATTI $\alpha(\underline{q})$ NON DIPENDE DAL TEMPO (q^0), QUINDI LA SI PUÒ CALCOLARE A $q^0=0$ USANDO LE CONDIZIONI INIZIALI.

NOTA:

$$(f_{\underline{q}}(x), \phi) = (f_{\underline{q}}(x), \int d^3\underline{p} [\hat{f}_{\underline{p}}(x) \alpha(\underline{p}) + \hat{f}_{\underline{p}}^*(x) \beta^*(\underline{p})]) = \int d^3\underline{p} [\alpha(\underline{p}) (f_{\underline{q}}(x), f_{\underline{p}}(x)) + \beta^*(\underline{p}) (f_{\underline{q}}(x), f_{\underline{p}}^*(x))] = \int d^3\underline{p} \alpha(\underline{p}) \delta(\underline{p} - \underline{q}) = \alpha(\underline{q})$$

DISCRETIZZAZIONE DELLE SOLUZIONI DI K-G

f e f^* SONO ONDE PIANE, QUINDI NON NORMALIZZABILI SE NON A UNA δ .
UN MODO DI RISOLVERLA E' USARE I PACCHETTI D'ONDA, NORMALIZZABILI, MA
LA NOTAZIONE E' PESANTE.

L'ALTRO MODO E' DISCRETIZZARE LO SPETTRO DELL'IMPULSO.

ASSUMIAMO UN VOLUME V CON CONDIZIONI PERIODICHE AL CONTORNO

$$\Psi(x, y, z) = \Psi(x+L, y, z)$$

E COSI' PER LE ALTRE COMPONENTI: RITROVO LA FISICA PER $V \rightarrow \infty$.

PER LE AUTOFUNZIONI DELL'IMPULSO IN UNA DIMENSIONE AVREMO

$$e^{iP(x+L)} = e^{iPx} \quad 0 \leq x \leq L$$

OVVERO

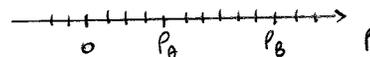
$$e^{iPL} = 1 \quad \Rightarrow \quad PL = 2\pi m$$

OSSIA LO SPETTRO E' DISCRETO. INOLTRE NORMALIZZO CALCOLANDO

$$\int_0^L |e^{iPx}|^2 dx \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{\sqrt{L}} e^{iPx}$$

GLI AUTOVALORI DELL'IMPULSO SONO DATI DA

$$P_m = \frac{2\pi}{L} m$$



LA RISPOSTA DI UN SISTEMA O UNA QUALSIASI

ALTRA GRANDEZZA CHE ANDREBBE INTEGRATA SU P ORA VA SOMMATA

SUI POSSIBILI STATI DI IMPULSO P_m ,

$$\sum_{m: (p_A, p_B)} f(P_m)$$

DOVE p_A, p_B SONO DUE ESTREMI TRA CUI E' COMPRESO L'IMPULSO; AL
CRESCERE DI L SI INFATTISCONO GLI STATI. PRENDO SU P ΔP_k

UN RETICOLATO COSI' CHE $f(P)$ SIA PRESSOCHE' COSTANTE



IN OGNI INTERVALLO K ; RICORDANDO CHE $\Delta P = \frac{2\pi}{L} \Delta m$,

$$\sum_m f(P_m) = \sum_k f(P_m) \underbrace{\Delta m}_1 = \frac{L}{2\pi} \sum_m f(P_m) \Delta P_m \xrightarrow[\Delta k \rightarrow 0]{L \rightarrow \infty} \frac{L}{2\pi} \int_{p_A}^{p_B} f(P) dP$$

↑ SOMMA SUGLI STATI
 ↑ SOMMA SUGLI INTERVALLI
 ↑ QUANTI STATI NELL'INTERVALLO K

IL FATTORE

$$\frac{\Delta m}{\Delta p} = \frac{L}{2\pi}$$

NOTA: A ME STA MANFINA PARE SUPERFLUA.
 $p_m = \frac{2\pi}{L} m$, QUINDI $\Delta p = \frac{2\pi}{L}$ (DISTANZA TRA DUE p_m).

$$\sum_p f(p) = \frac{1}{\Delta p} \sum_p f(p) \Delta p = \frac{L}{2\pi} \sum_p f(p) \Delta p \rightarrow \frac{L}{2\pi} \int f(p) dp$$

SI DICE DENSITA' DEGLI STATI ED E'

$$\sum_{p_m} f(p_m) \cdot \left(\frac{\Delta m}{\Delta p}\right) \Delta p_m \rightarrow \frac{\Delta m}{\Delta p} \int f(p) dp = \frac{L}{2\pi} \int f(p) dp = \sum_m f(p_m)$$

TORNIAMO ALLA SOLUZIONE GENERALE DI K-G, CHE DISCRETIZZIAMO COME

$$\begin{aligned} \phi(x) &= \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} [\alpha(p) e^{-ip \cdot x} + \beta^*(p) e^{ip \cdot x}] \\ &= \sum_{p_m} \frac{1}{\sqrt{2\omega_{p_m}}} \frac{1}{\sqrt{V}} [\alpha(p_m) e^{-ip_m \cdot x} + \beta^*(p_m) e^{ip_m \cdot x}] \end{aligned}$$

(IL FATTORE $\frac{1}{\sqrt{V}}$ DISCENDE DALLA NORMALIZZAZIONE SU UN VOLUME FINITO).

LO SCHEMA DI HEISENBERG

CONSIDERIAMO UN SISTEMA DI COORDINATE LAGRANGIANE q^i . SCRIVIAMO

$$L(q, \dot{q})$$

E UTILIZZANDO IL FORMALISMO CANONICO CALCOLO I MOMENTI CONIUGATI

$$p_i = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i}$$

POICHE' L E' AL PIU' QUADRATICA, HO TROVATO UNA RELAZIONE LINEARE TRA p_i E \dot{q}_i : POSSO ALLORA INVERTIRLA E SCRIVERE L'HAMILTONIANA

$$H(p, q) = \sum_i p_i \dot{q}_i - L(q, \dot{q})$$

NELLO SCHEMA DI SCHRÖDINGER, IN UN SISTEMA ISOLATO GLI OPERATORI SONO INDIPENDENTI DAL TEMPO; VI DIPENDE SOLO LO STATO CHE EVOLVE SECONDO

$$|p, t\rangle_s = e^{-iHt} |p, 0\rangle_s$$

NELLO SCHEMA DI HEISENBERG CAMBIO GLI OPERATORI,

$$D_H(t) = e^{iHt} D_S e^{-iHt}$$

TRAMITE UNA TRASFORMAZIONE CHE È QUINDI UNITARIA (NEL CASO INDIPENDENTE ESPLICITAMENTE DA t L'HAMILTONIANA È UNA COSTANTE DEL MOTO, QUINDI È LA STESSA NEI DUE SCHEMI DI S. E H.).

PERCHÉ SIANO PRESERVATI I VALORI MEDI (LA FISICA NON PUÒ DIPENDERE DAL MIO MODO DI DESCRIVERLA),

$$|\Psi\rangle_H = e^{iHt} |\Psi\rangle_S$$

$$\langle \Psi_H | D_H | \Psi_H \rangle = \langle \Psi_H | e^{iHt} D_S e^{-iHt} | \Psi_H \rangle = \langle \Psi_S | D_S | \Psi_S \rangle$$

NELLO SCHEMA DI S. GLI OPERATORI NON DIPENDONO DAL TEMPO E COSÌ GLI STATI, TRANNE QUELLO CHE SI STA EVOLVENDO.

NELLO SCHEMA DI H. QUELLO STATO STA FERMO, MA SI MUOVE TUTTO IL RESTO (STATI E OPERATORI):

$$D_S |\lambda\rangle_S = \lambda |\lambda\rangle_S$$

$$e^{iHt} D_S e^{-iHt} e^{iHt} |\lambda\rangle_S = \lambda e^{iHt} |\lambda\rangle_S$$

$$D_H(t) |\lambda, t\rangle_H = \lambda |\lambda, t\rangle_H$$

NOTA: SI STA MOSTRANDO COME IL SET DI AUTOSTATI DI $D_H(t)$ DEBBA A SUA VOLTA DIPENDERE DAL TEMPO.

LO SCHEMA DI H SI PRESTA MEGLIO A DESCRIVERE LA MQE E LE TRASFORMAZIONI DI LORENTZ PERCHÉ NON DÀ AL TEMPO t QUELLA PILENANZA CHE GLI DÀ INGIUSTIFICATAMENTE LO SCHEMA DI S.

SCRIVEREMO I COMMUTATORI CANONICI

$$[p_i, q^j] = -i \delta_i^j$$

$$[p_i, p_j] = [q^i, q^j] = 0$$

NELLO SCHEMA DI HEISENBERG INVECE

$$e^{iHt} p_i e^{-iHt} e^{iHt} q^j e^{-iHt} \dots = -i \delta_i^j \Rightarrow [p_i(t), q^j(t)] = -i \delta_i^j$$

$$[q^i(t), q^j(t)] = 0$$

OSSIA I COMMUTATORI CANONICI SONO PRESERVATI SOLTANTO A

TEMPI UGUALI.

NOTA: POI CHÉ $p_i = \frac{\partial L}{\partial q^i}$, HA SENSO SCRIVERE q^i, p_i .

NOTA: L'EVOLUZIONE TEMPORALE LI MANTIENE VALIDI A t SUCCESSIVI.

IN UN SISTEMA A INFINITI GRADI DI LIBERTA' IDENTIFICHO

$$q^i \equiv \varphi(x, t)$$

ONERO NON MI BASTA UN NUMERO DISCRETO E FINITO DI COORDINATE LAGRANGIANE PER DARE, AD ESEMPIO, LE C.I., COME FACCIAMO?

FORMULAZIONE LAGRANGIANA

VOGLIAMO DEFINIRE UN'AZIONE

$$S = \int_{t_1}^{t_2} dt L(q, \dot{q}, t)$$

TALE CHE $\delta q(t_1) = \delta q(t_2) = 0$,

$$\delta S = 0 \quad \Rightarrow \quad \text{EQ. DEL MOTO}$$

NOTA: IL FORMALISMO CHE SEGUE E' QUELLO ADOTTATO IN MECCANICA CLASSICA PER DESCRIVERE UN CAMPO INVECE CHE UN INSIEME DI PUNTI MATERIALI.

VERIFICHIAMO CHE IL CAMPO SCALARE SODDISFA (ϕ REALE, $\phi^* = \phi$)

$$(\square + m^2)\phi(x) = 0$$

COME CONSEGUENZA DEL PRINCIPIO VARIAZIONALE

$$S = \int_1^2 d^4x \left(\frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2 \right)$$

NOTA: SI INTEGRA SULLA REGIONE DI \mathbb{R}^4 DELIMITATA DALLE IPERSUPERFICIE CON $x = x^{(1)}$ E $x = x^{(2)}$.

CALCOLIAMO A TAL SCOPO ($\partial_\mu \phi \partial^\mu \phi = g^{\mu\nu} \partial_\mu \phi \partial_\nu \phi$)

$$\delta S = \int_1^2 d^4x \left[\partial^\mu \phi \partial_\mu \delta \phi - m^2 \phi \delta \phi \right]$$

INFATTI POSSO SCAMBIARE L'ORDINE DI

$$\delta(\partial_\mu \phi) = \partial_\mu \phi_2 - \partial_\mu \phi_1 = \partial_\mu (\phi_2 - \phi_1) = \partial_\mu (\delta \phi)$$

NOTA: E' VERO SOLO PER VARIAZIONI FUNZIONALI.

IL TEOREMA DI GREEN ASSICURA CHE

$$\int_V d^m x \partial_\mu f(x) = \int_{\Sigma_V} n_\mu f(x) d\Sigma$$

PERCIO'

$$\delta S = \int_1^2 d^4x \left[\partial^\mu (\delta \phi \partial_\mu \phi) - \delta \phi \partial^\mu \partial_\mu \phi - m^2 \phi \delta \phi \right]$$

$$= \int_{\Sigma_2} d\Sigma n^\mu \delta \phi \partial_\mu \phi - \int_1^2 d^4x \left[\delta \phi \partial^\mu \partial_\mu \phi + m^2 \phi \delta \phi \right]$$

PER USARE IN PIU' DIMENSIONI IL PRINCIPIO VARIAZIONALE, RICHIEDIAMO CHE $\delta\phi$ SI ANNULI SUL CONTORNO DELL'IPERVOLUME ($4D$) SU CUI STUDIAMO LA DINAMICA. SI ANNULLA ALLORA L'INTEGRALE DI FLUSSO E RIMANE

$$\delta S = - \int_{V^4} (\square\phi(x) + m^2\phi(x)) \delta\phi d^4x = 0$$

PER IL LEMMA FONDAMENTALE DEL CALCOLO DELLE VARIAZIONI, DAL MOMENTO CHE $\delta\phi$ E' UNA FUNZIONE ARBITRARIA,

$$(\square + m^2)\phi(x) = 0$$

(RIMARREBBE DA DIMOSTRARE CHE $\phi(x)$ E' CONTINUA, COME SI E' IMPLICITAMENTE SUPPOSTO PER POTER APPLICARE IL LEMMA).

DETTA \mathcal{L} LA DENSITA' DI LAGRANGIANA,

$$S = \int dt \int dx \underbrace{\mathcal{L}(\phi, \phi_\mu, x)}_L$$

NOTA: ϕ_μ CONTIENE SIA $\partial_t\phi$ (GENERALIZZAZIONE DELLE VELOCITA') CHE LE DERIVATE SPAZIALI, CHE ACCOPPIANO I GRADI DI LIBERTA' SPAZIALI. IN UN SISTEMA ISOLATO \mathcal{L} NON DIPENDE ESPLICITAMENTE DALLE x^i (SAREMMO ALTRIMENTI IN PRESENZA DI UN POTENZIALE E LO SPAZIO NON SAREBBE OMOGENEO).

CON L LA LAGRANGIANA LOCALE, QUESTO E' UN FATTO GENERALE; SI PENSI AD ESEMPIO AL PRINCIPIO DI AZIONE E REAZIONE, VERIFICATO SOLAMENTE ALLO STESSO TEMPO t E PERCIO' SOLAMENTE A LIVELLO LOCALE, DATA L'IMPOSSIBILITA' DI DEFINIRE LA SIMULTANEITA' ALTRIMENTI. L E' LOCALE COSI' CHE LO SIANO LE EQUAZIONI CHE VI DISCENDONO, ALTRIMENTI NON SAREBBERO RELATIVISTICAMENTE COVARIANTI.

* IN PRESENZA DI PIU' CAMPI E PER UNA GENERICA DENSITA' LAGRANGIANA,

$$S = \int d^4x \mathcal{L}(\phi^{(i)}, \partial_\mu \phi^{(i)})$$

$$\delta S = \sum_i \int d^4x \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi^{(i)}} \delta \phi^{(i)} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi^{(i)}} \partial_\mu (\delta \phi^{(i)}) \right]$$

$$= \sum_i \int d^4x \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi^{(i)}} \delta \phi^{(i)} - \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi^{(i)}} \right) \delta \phi^{(i)} \right] + \underbrace{\int d^4x \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi^{(i)}} \delta \phi^{(i)} \right)}_{=0}$$

DA CUI OTTENIAMO LE EQUAZIONI DI EULERO-LAGRANGE

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi^{(i)}} - \partial_\mu \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi^{(i)}} = 0$$

SCEGLIENDO PER IL CAMPO SCALARE LA DENSITA' LAGRANGIANA

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2$$

RITROVIAMO L'EQUAZIONE DI KLEIN-GORDON

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} = -m^2 \phi$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} = \partial^\mu \phi$$

* DEFINENDO ORA

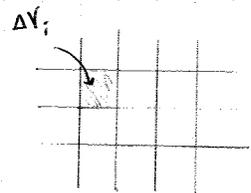
$$L = \int d^3x \left(\frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2 \right)$$

CERCHIAMO I MOMENTI CINETICI CONIUGATI

$\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i}$. MA COME CALCOLO

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}(x, x^0)} = ?$$

DIVIDIAMO LO SPAZIO TRIDIMENSIONALE IN CUBETTI E IN OGNUNO EFFETTIAMO UNA MISURA DEL CAMPO MEDIO



$$\bar{\phi}_i(x^0) = \frac{1}{\Delta V_i} \int_{\Delta V_i} \phi(x, x^0) d^3x$$

NOTA: OGNI VOLTA CHE HAI CALCOLATO $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_i}$ IN MECCANICA APPLICATA L'HAI FATTO PER UN NUMERO FINITO DI GDL (LE q_i). STIAMO GIUSTIFICANDO COME SI PASSA A INFINITE q_i .

LA LAGRANGIANA SI PUO' RISCRIVERE, ABBASSANDO IL ∂^μ ,

$$L = \int d^3x \left(\frac{1}{2} \dot{\phi}^2 - \frac{1}{2} \nabla \phi \cdot \nabla \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2 \right)$$

$$\approx \sum_j \Delta V_j \left[\frac{1}{2} \left(\dot{\bar{\phi}}_j(x^0) \right)^2 + \left(\text{TERMINI CHE DIPENDONO DA } \phi_i, \partial_i \phi_i \text{ MA NON DALLE } \dot{\phi}_i \right) \right]$$

"ENERGIA CINETICA"

ALLORA

$$p^i = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}_i} = \Delta V_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}_i} = \Delta V_i \dot{\bar{\phi}}_i$$

$$\frac{p^i}{\Delta V_i} \rightarrow \dot{\bar{\phi}}_i(x^0)$$

POSSO DEFINIRE PERCIO', MANDANDO $\Delta V_i \rightarrow 0$, UNA DENSITA' DI IMPULSO CINETICO CONIUGATO.

CALCOLIAMO I COMMUTATORI

$$[\bar{\phi}_i(x^0), \bar{\phi}_j(x^0)] = 0$$

$$[\dot{\bar{\phi}}_i(x^0), \dot{\bar{\phi}}_j(x^0)] = 0$$

MANDANDO $\Delta y_i \rightarrow 0$, QUESTI TENDONO SEMPLICEMENTE A

$$[\phi(x, x^0), \phi(y, x^0)] = 0$$

$$[\dot{\phi}(x, x^0), \dot{\phi}(y, x^0)] = 0$$

NOTA: SI RICORDI CHE L'INDICE i SERVE SOLO A INDIVIDUARE IL VOLUME; ϕ È UNO SCALARE.

PER QUANTO RIGUARDA I COMMUTATORI MISTI,

$$\Delta y_i [\dot{\bar{\phi}}_i(x^0), \bar{\phi}_j(x^0)] = -i\hbar \delta_{ij}$$

$$[\dot{\phi}(x, x^0), \phi(y, x^0)] = -i\hbar \lim_{\Delta y_i \rightarrow 0} \frac{\delta_{ij}}{\Delta y_i} = -i\hbar \delta(x-y)$$

NOTA: LE $\dot{\bar{\phi}}_i$ SONO I MOMENTI CINETICI CONIUGATI DI $\bar{\phi}_i$, PERCIÒ VALGONO LE REGOLE DI COMMUTAZIONE CANONICHE.

NOTA: QUESTO PASSAGGIO È FORMALMENTE GIUSTIFICABILE.

QUANTIZZAZIONE DEL CAMPO DI K-G

RIPRENDIAMO LA SOLUZIONE GENERALE DI K-G (CAMPI CLASSICI E REALI),

$$\phi(x) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} \left(a_p e^{-ipx} + a_p^+ e^{ipx} \right)$$

DOVE ABBIAMO SOSTITUITO DEGLI OPERATORI AI COEFFICIENTI a_p E a_p^* .
RICORDIAMO CHE, USANDO IL PS DI KLEIN GORDON,

$$a_q = \left(\int q^{(+)} , \phi \right)$$

$$a_p = \left(\int p^{(+)} , \phi \right)$$

DIMOSTRIAMO CHE

$$[a_p, a_q] = [a_p^+, a_q^+] = 0$$

$$[a_p, a_q^+] = \delta(p-q)$$

INFATTI

$$[a_p, a_q^+] = -i \cdot i \int dx \left[\int q^{(+)*} \vec{\partial}_0^x \phi(x), \int p^{(+)} \vec{\partial}_0^y \phi(y) \right] dx$$

OWERO

$$[a_p, a_q^\dagger] = \int dx dy \left[\int_p^{(+)*} \dot{\phi}(x) - \partial_0 \int_p^* \phi(x), \int_q^{(+)} \dot{\phi}(y) - \partial_0 \int_q^{(+)} \phi(y) \right]$$

USANDO INFINE

$$(\int_p^{(+)}, \int_q^{(+)}) = \delta(p-q)$$

E I COMMUTATORI SULLE ϕ VISTI POCO FA SEGUE IL RISULTATO.

NEL CASO DISCRETO SU UN VOLUME V FINITO SI ERA VISTA

$$\phi(x) = \sum_p \frac{1}{\sqrt{V} \sqrt{2\omega_p}} (a_p e^{-ipx} + a_p^\dagger e^{ipx})$$

VALGONO ALLORA

$$[a_p, a_q] = [a_p^\dagger, a_q^\dagger] = 0$$

$$[a_p, a_q^\dagger] = \delta_{pq}$$

NOTA: IN QUEST'ESPRESSIONE ϕ È CREATORE MENTRE LE x SONO VARIABILI; ALLORA a_p E a_p^\dagger DIVENTANO CREATORI.

NOTA: È ANALOGA AD a, a^\dagger PER UN SISTEMA DI OSCILLATORI DISACCOPPATI. IN CONTINUO DIVENTA $\delta(p-q)$.

È QUÒ RIPRODOTTA L'ALGEBRA DEGLI OPERATORI DI CREAZIONE E DI DISTRUZIONE NEL CASO DI DIVERSI IMPULSI p_1, \dots, p_m, \dots

$$a_p |0\rangle_p = 0$$

$$|0\rangle = \prod_p |0\rangle_p \quad \text{STATO DI VUOTO}$$

ALLORA, USANDO IL PRODOTTO TENSORIALE TRA INFINITI STATI,

$$|0\rangle = |0\rangle_{p_1} \dots |0\rangle_{p_m} \dots$$

$$a_q |0\rangle = a_q |0\rangle_{p_1} \dots |0\rangle_{p_m} \dots = 0$$

GLI OSCILLATORI RAPPRESENTANO INFINITI MODI DI OSCILLAZIONE DEL CAMPO.

LO STATO PIÙ GENERALE È DATO DA

$$(a_{p_1}^\dagger)^{k_1} \dots (a_{p_m}^\dagger)^{k_m} |0\rangle$$

SONO TUTTI STATI ORTOGONALI. DATI INFATTI $a_q^\dagger |0\rangle, a_p^\dagger |0\rangle,$

$$\langle 0 | a_q, a_p^\dagger |0\rangle = \langle 0 | [a_q, a_p^\dagger] |0\rangle = \delta_{pq} \langle 0 | 0 \rangle$$

SONO COSÌ RAPPRESENTATI I QUANTI DEL CAMPO DI KLEIN-GORDON (COME NEL CASO DEL CAMPO ELETTROMAGNETICO SARANNO I FOTONI).

*NOTA: DIFFERISCONO PER IL TERMINE $a_p^\dagger a_q$ CHE ANNICHILA $|0\rangle$ E NON DA' PERCÒ CONTRIBUTO AL VALOR MEDIO.

SULLE OSSERVABILI ϕ DEFINIAMO QUANTITÀ COME L'ENERGIA. PER I FOTONI

$$E = \frac{1}{2} \int dx (\underline{E}^2 + \underline{B}^2) \quad (I)$$

USANDO IL FORMALISMO CANONICO, DATA LA LAGRANGIANA

$$L(q, \dot{q}, t)$$

SE LA DIPENDENZA DA t NON È ESPLICITA È CONSERVATA L'ENERGIA

$$E = \sum_i \frac{\partial L}{\partial \dot{q}^i} \dot{q}^i - L$$

LAVORANDO ANCORA IN DISCRETO E SOMMANDO SUI VOLUMETTI,

$$H = \sum_i \dot{\phi}_i \Delta V_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}_i} - \sum_i \Delta V_i \mathcal{L}(\phi)$$

AL LIMITE PER $\Delta V_i \rightarrow 0$ E IN PRESENZA DI PIÙ CAMPI ϕ_j ,

$$H = \int dx \left(\sum_j \dot{\phi}_j \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}_j} - \mathcal{L} \right)$$

CHE NEL CASO DEL CAMPO DI K-G SI RIDUCE A

$$\begin{aligned} H &= \int dx \left(\dot{\phi} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}} - \mathcal{L} \right) \\ &= \int dx \left[\dot{\phi}^2 - \frac{1}{2} \dot{\phi}^2 - \frac{1}{2} \partial_i \phi \partial^i \phi + \frac{1}{2} m^2 \phi^2 \right] \\ &= \int dx \left[\frac{1}{2} \dot{\phi}^2 + \frac{1}{2} (\nabla \phi)^2 + \frac{1}{2} m^2 \phi^2 \right] \end{aligned}$$

CHE È L'ANALOGO DEL TEOREMA DI ROYNTING (I) ED È UNA QUANTITÀ CONSERVATA.

PER RENDERSI QUANTISTICA, SOSTITUISCO AI ϕ GLI OPERATORI, STANDO ATTENTO ALL'ORDINAMENTO. TROVO

$$H_v = \frac{1}{2} \sum_{\{k\}} \left(a_{\underline{k}}^+ a_{\underline{k}} \omega_{\underline{k}} + a_{\underline{k}} a_{\underline{k}}^+ \omega_{\underline{k}} \right) \stackrel{[a_{\underline{k}}, a_{\underline{k}}^+] = 1}{=} \sum_{\{k\}} a_{\underline{k}}^+ a_{\underline{k}} \omega_{\underline{k}} + \sum_{\{k\}} \frac{1}{2} \omega_{\underline{k}}$$

LE $\omega_{\underline{k}}$ SONO FREQUENZE DEGLI OSCILLATORI ARTIFICIALI CON CUI ABBIAMO QUANTIZZATO IL SISTEMA. ($\omega_{\underline{k}} = \sqrt{m^2 + k^2}$)

SI NOTI CHE L'ULTIMO TERMINE È L'ENERGIA DI PUNTO ZERO $(\frac{\hbar\omega_p}{2})$.
 SU UNO SPAZIO CONTINUO E INFINITO

$$H_{\infty} = \frac{1}{2} \int d^3p (a_p^+ a_p \omega_p + a_p a_p^+ \omega_p)$$

IL TERMINE DI PUNTO ZERO SI TROVA APPLICANDO (CASO DISCRETO)

$$a_p a_p^+ = a_p^+ a_p + [a_p, a_p^+] = a_p^+ a_p + 1$$

POICHÉ L'ENERGIA È DEFINITA A MENO DI UNA COSTANTE, PERO',
 VOGLIAMO RIDEFINIRLA IN MODO CHE SIA NULLA SULLO STATO DI VUOTO.
 È UN PRIMO ESEMPIO DI PRODOTTO NORMALE. SE HO

$$(a + a^+)(a + a^+) = a^2 + aa^+ + a^+a + a^+a^+$$

IL LORO PRODOTTO NORMALE SI OTTIENE SPOSTANDO GLI OPERATORI
 DI CREAZIONE A SINISTRA E QUELLI DI ANNICILAZIONE A DESTRA:

$$:(a + a^+)(a + a^+): = a^2 + a^+{}^2 + 2a^+a$$

USANDO IL "BUON ORDINAMENTO" SULL'HAMILTONIANA H_0

$$H = \int dx \left[\frac{1}{2} : \dot{\phi}^2 : + \frac{1}{2} : (\nabla\phi)^2 : + \frac{1}{2} m^2 : \phi^2 : \right]$$

E IL RISULTATO È CHE SCOMPARE IL TERMINE DI PUNTO ZERO. RESTA

$$H_{\infty} = \int d^3p (a_p^+ a_p \omega_p)$$

NEL CASO PARTICOLARE DELL'HAMILTONIANA, SCOMPIONO I TERMINI
 IN a^2 E $a^+{}^2$ (VEDREMO CHE È UNA CONSEGUENZA DELLA SUA CONSERVAZIONE).

NOTIAMO CHE ADESSO LO STATO DI VUOTO HA ENERGIA NULLA:

$$H|0\rangle = \sum_p \omega_p a_p^+ \underbrace{a_p}_{=0} |0\rangle = 0$$

SI NOTI CHE IL TERMINE DI PUNTO ZERO È INFINITO MA COSTANTE.
 TOGLIERLO DA' PROBLEMI GROSSI IN RELATIVITÀ GENERALE, DOVE
 L'ENERGIA DI PUNTO ZERO HA EFFETTI SULLO SPAZIOTEMPO, MA NON
 IN RELATIVITÀ RISTRETTA.

IN PRATICA IL BUON ORDINAMENTO SI TRADUCE NEL SOTTRARRE

DALLE FORMULE IL COMMUTATORE $[a_p, a_p^\dagger]$, È UN MODO EURISTICO PER PROVARE A RISOLVERE I PROBLEMI LEGATI ALLA QUANTIZZAZIONE:

AD ESEMPIO, CHI È L'OSSERVABILE

$$(p \cdot q)^\dagger \neq p \cdot q \quad ?$$

POTENDO USCIRME NE DEFINENDO

$$\frac{pq + qp}{2}$$

CHE È UN'ALTRA OSSERVABILE, MA COME LA MISURO? IL PROBLEMA DELLA MISURA IN MQ NON È CHE SIA RISOLTO.

NOTA: IL MANDTL-SHAW SE NE ESCE DICENDO CHE UNO PUÒ GIOCAR SULL'ORDINE DEI FATTORI PRIMA DI QUANTIZZARE E VERIFICARE A POSTERIORI SE GLI È USATO QUALCOSA DI GENSAO.

SIMILMENTE QUI NON STO TRASCURANDO UN TERMINE. SICCOME H NON È BEN DEFINITA, CAMBIO OPERATORE E DEFINISCO UNA NUOVA HAMILTONIANA CON I "PUNTINI" (BEN ORDINATA), NON VUOL DIRE CHE $[a_p, a_p^\dagger] = 0$.

* USIAMO H (D'ORA IN AVANTI BEN ORDINATA) SUL GENERICO STATO

$$|K\rangle = a_K^\dagger |0\rangle \quad a_p |0\rangle = 0$$

$$\sum_p \omega_p a_p^\dagger a_p a_K^\dagger |0\rangle = \sum_p \omega_p a_p^\dagger [a_p, a_K^\dagger] |0\rangle = \sum_p \omega_p a_p^\dagger \delta_{pk} |0\rangle$$

OVVERO

$$H |K\rangle = \omega_K |K\rangle$$

SIMILMENTE

$$H a_{K_1}^\dagger a_{K_2}^\dagger |0\rangle = (\omega_{K_1} + \omega_{K_2}) a_{K_1}^\dagger a_{K_2}^\dagger |0\rangle$$

VALE ANCHE NELLO SPAZIO CONTINUO:

$$\int d^3p \omega_p a_p^\dagger a_p a_K^\dagger |0\rangle = \omega_K |0\rangle$$

SI NOTI CHE $\omega_K = \sqrt{m^2 + k^2}$ È SEMPRE POSITIVO: HO RISOLTO IL PROBLEMA DELLE ENERGIE NEGATIVE. INOLTRE SI DICE OPERATORE NUMERO

$$n_K = a_{K_1}^\dagger a_{K_1}$$

NOTA: $a |m\rangle = \sqrt{m} |m-1\rangle$ E $a^\dagger |m\rangle = \sqrt{m+1} |m+1\rangle$.

CHE DA IL NUMERO DI OSCILLAZIONI IN UN DATO MODO.

I QUANTI DEL CAMPO DI K-G SONO BOSONI

IN MQ POSSO COSTRUIRE, A PRIORI, FUNZIONI D'ONDA SIMMETRICHE PER PARTICELLE DI SPIN $\frac{1}{2}$; IN MQB NON SUCCEDE.

UNO STATO DI DUE PARTICELLE È DESCRITTO DA

$$|k_1, k_2\rangle \equiv a_{k_1}^+ a_{k_2}^+ |0\rangle$$

LO STATO DI VUOTO È NORMALIZZATO, QUINDI LO SONO ANCHE GLI $a_k^+ |0\rangle$:

$$\langle 0 | a_k, a_k^+ |0\rangle = \langle 0 | [a_k, a_k^+] |0\rangle = \langle 0 | 0 \rangle = 1$$

GLI ALTRI SI NORMALIZZANO USANDO

$$\frac{(a_k^+)^m}{\sqrt{m!}} |0\rangle$$

(IN UNO SPAZIO CONTINUO SI NORMALIZZA ALLE δ).

IL NUMERO TOTALE DI PARTICELLE N È DATO DA

$$N = \sum_k a_k^+ a_k \quad \left(= \int d^3k a_k^+ a_k \right)$$

NOTA: OGGIUN $m_k = a_k^+ a_k$ CONTA LE PARTICELLE CON IMPULSO k .

SE NELL'EQUAZIONE DI K-G

$$(\square + m^2)\phi = 0$$

$$\rightarrow \begin{cases} p^0 > 0 \\ p^0 < 0 \end{cases}$$

ORA L'ENERGIA NON È PIÙ p^0 MA H ; p^0 DIVENTANO LE FREQUENZE DI OSCILLAZIONE,

$$\phi(x) = \int \frac{d^3k}{\sqrt{(2\pi)^3} \sqrt{2\omega_k}} (a_k e^{-ikx} + \text{h.c.})$$

LO STATO DI SINGOLA PARTICELLA PIÙ GENERALE CHE POSSO COSTRUIRE È UNA SORRAPPOSIZIONE DEGLI STATI DI BASE

$$|\psi\rangle = \int d^3p \psi(p) \underbrace{a_p^+ |0\rangle}_{= |p\rangle}$$

NOTA: PERCHÉ NON $(a_p^+)^m |0\rangle$?
PERCHÉ QUELLA NON È UNA SINGOLA PARTICELLA, SONO m .

DOVE

$$|\psi(p)|^2 dp$$

È LA PROBABILITÀ DI TROVARE UNA PARTICELLA DI IMPULSO p .

LA NORMA DI $|\psi\rangle$ VALE

$$\langle \psi | \psi \rangle = \int d\underline{p} d\underline{p}' \psi(\underline{p}) \psi^*(\underline{p}') \langle 0 | \frac{[a_{\underline{p}'}, a_{\underline{p}}^\dagger]}{= \delta(\underline{p} - \underline{p}')} | 0 \rangle = \int d\underline{p} |\psi(\underline{p})|^2$$

COM'È USUALE IN MQ.

GLI STATI DI DUE PARTICELLE HANNO LA FORMA

$$a_{\underline{p}_1}^\dagger a_{\underline{p}_2}^\dagger | 0 \rangle$$

E LO STATO PIÙ GENERALE È DATO DA

$$|\psi_2\rangle = \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 \psi_2(\underline{p}_1, \underline{p}_2) a_{\underline{p}_1}^\dagger a_{\underline{p}_2}^\dagger | 0 \rangle$$

CHE DESCRIVE A TUTTI GLI EFFETTI DUE PARTICELLE IDENTICHE. PER MOSTRARE CHE SI TRATTA DI BOSONI, DEVO FAR VEDERE CHE LA FUNZIONE D'ONDA È SIMMETRICA PER SCAMBIO DEI SUOI DUE ARGOMENTI.

$$\psi_2(\underline{p}_1, \underline{p}_2) = \frac{1}{2} [\psi_2(\underline{p}_1, \underline{p}_2) + \psi_2(\underline{p}_2, \underline{p}_1)] + \frac{1}{2} [\psi_2(\underline{p}_1, \underline{p}_2) - \psi_2(\underline{p}_2, \underline{p}_1)]$$

MA

$$a_{\underline{p}_1}^\dagger a_{\underline{p}_2}^\dagger | 0 \rangle = a_{\underline{p}_2}^\dagger a_{\underline{p}_1}^\dagger | 0 \rangle$$

QUINDI

$$\int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 \psi_A(\underline{p}_1, \underline{p}_2) a_{\underline{p}_1}^\dagger a_{\underline{p}_2}^\dagger | 0 \rangle \stackrel{\substack{\text{CAMBIO} \\ \text{NOME}}}{=} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 \psi_A(\underline{p}_2, \underline{p}_1) a_{\underline{p}_2}^\dagger a_{\underline{p}_1}^\dagger | 0 \rangle$$
$$= - \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 \psi_A(\underline{p}_1, \underline{p}_2) a_{\underline{p}_1}^\dagger a_{\underline{p}_2}^\dagger | 0 \rangle$$

DA CUI

$$\psi_A(\underline{p}_1, \underline{p}_2) = 0$$

(È NERO OGNI VOLTA CHE SATURO UNA QUANTITÀ SIMMETRICA CON UNA ANTISIMMETRICA).

TEOREMA DI NOETHER

IN MECCANICA CLASSICA, L'AZIONE SI SCRIVE

$$S = \int d^4x \mathcal{L}(\phi, \partial\phi, x)$$

PER FISSARE LE IDEE, IN K-G E IN PRESENZA DI UN POTENZIALE

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2 + V(x) \phi^2(x) \quad (I)$$

UNA SIMMETRIA È UNA TRASFORMAZIONE DEI CAMPI CHE LASCIA INVARIATA L'AZIONE.

TH. DI NOETHER: AD OGNI SIMMETRIA CONTINUA CORRISPONDE UN INTEGRALE PRIMO DEL MOTO.

AD ESEMPIO TRIMPULSO, IMPULSO SPAZIALE E ENERGIA SONO LE QUANTITÀ CONSERVATE SOTTO TRASLAZIONI SPAZIOTEMPORALI

$$x'^\mu = x^\mu + a^\mu$$

I DUE SISTEMI SONO FERMI L'UNO RISPETTO ALL'ALTRO, INERZIALI; GLI ASSI SONO PARALLELI. I DUE OSSERVATORI DESCRIVONO LO STESSO EVENTO COME

$$\phi'(x') = \phi(x)$$

QUESTO È BANALE PER CAMPI SCALARI, MA SE MI LIMITO A SPOSTARE L'ORIGINE SENZA CAMBIARE L'ORIENTAMENTO DEGLI ASSI È INTUITIVO ANCHE CHE NON SI MESCOOLINO LE COMPONENTI DI UN CAMPO VETTORIALE. QUINDI VALE COMPONENTE PER COMPONENTE

$$A'^\mu(x') = A^\mu(x)$$

TORNIAMO A CONSIDERARE (I). IN PRESENZA DI $V(x)$ LO SPAZIO NON È OMOGENEO: SE TRASLO ϕ (SENZA TRASLARE $V(x)$) NON C'È SIMMETRIA.

IN ASSENZA DI $V(x)$ LO SPAZIO È OMOGENEO.

IMPONIAMO

$$S = \int d^4x \mathcal{L}(\phi, \partial\phi, \underline{x}) \quad \text{NON DA } x$$

$$S' = \int d^4x' \mathcal{L}(\phi'(x'), \partial'\phi'(x'))$$

L'AZIONE RESTA INVARIATA SE

$$\mathcal{L}(\phi(x), \partial\phi(x)) = \mathcal{L}(\phi'(x'), \partial'\phi'(x'))$$

$$\mathcal{L}'(x') - \mathcal{L}(x) = 0$$

$$\mathcal{L}'(x') - \mathcal{L}'(x) + \mathcal{L}'(x) - \mathcal{L}(x) = 0$$

NOTA: IN REALTÀ PER FARE QUESTA AfferMAZIONE STIAMO GIÀ CONSIDERANDO TRASFORMAZIONI INFINITESIME.

CONSIDERIAMO TRASFORMAZIONI INFINITESIME DEL PRIMO ORDINE (TRASCURIAMO POTENZE DI ORDINE SUPERIORE AL PRIMO; POSSIAMO PARLARE SE LA SIMMETRIA È CONTINUA). ALLORA PER IL TEOREMA DEL DIFFERENZIALE

$$\mathcal{L}'(x') - \mathcal{L}'(x) = \partial_\mu \mathcal{L}'(x) \cdot a^\mu$$

NOTO CHE, SE a È INFINITESIMA,

$$\phi'(x+a) = \phi(x)$$

$$\phi'(x) = \phi(x-a)$$

$$\phi'(x) = \phi(x) - a^\mu \partial_\mu \phi(x)$$

$$\phi'(x) - \phi(x) = -a^\mu \partial_\mu \phi(x)$$

INOLTRE LA DIFFERENZA TRA \mathcal{L}' E \mathcal{L} È DI ORDINE 1; RISCRIVO

$$\partial_\mu \mathcal{L}'(x) a^\mu \approx \partial_\mu \mathcal{L}(x) a^\mu$$

QUINDI

$$\partial_\mu \mathcal{L}(x) a^\mu + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} \delta\phi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_\mu \delta\phi = 0$$

$\delta\mathcal{L}$, VARIAZIONE FUNZIONALE

(SE TRASFORMASSI ANCHE IL POTENZIALE COMPARIREBBE $+\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial Y} \delta Y$; MA $Y(x)$ NON È UN CAMPO, TANTO CHE S NON VIENE MINIMIZZATA RISPETTO A Y).

RICORDANDO LE EQUAZIONI DI EULERO-LAGRANGE

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} - \partial_\mu \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} = 0$$

NOTA: NEL RIGUARDO, VOGLIO DETERMINARE LA VARIAZIONE $\delta\phi$ DEI CAMPI SOTTO TRASLAZIONI $x' = x + a$.

NOTA: IN GENERALE, DEFINENDO δ_T TOTALE

$$\begin{aligned} \delta_T \Phi &= \Phi'(x') - \Phi(x) \\ &= \Phi'(x') - \Phi'(x) + \Phi'(x) - \Phi(x) \\ &= \partial_\mu \Phi(x) \delta x^\mu + \delta \Phi(x) \end{aligned}$$

VARIAZIONE COORDINATE VARIAZIONE FUNZIONALE

L'INVARIANZA PER TRASLAZIONI IMPLICA $\delta_T \Phi = 0$. QUI AL POSTO DI Φ METTICI $\mathcal{L}(\phi, \partial_\mu \phi)$.

$$\delta\phi = -a^\nu \partial_\nu \phi$$

NOTA: $\delta(\partial_\mu \phi) = \partial_\mu(\delta\phi)$ SOLO PER LA VARIAZIONE FUNZIONALE DI ϕ , OÙÈ AD ARGOMENTO FISSO.

*NOTA: IN ALTERNATIVA (E PIÙ IN GENERALE)

$$\begin{aligned} \delta\phi &= \Phi'(x) - \Phi(x) \\ &= \Phi'(x) - \Phi'(x') + \Phi'(x') - \Phi(x) \\ &= -\frac{\partial \Phi}{\partial x^\mu} \delta x^\mu + \delta \Phi(x) = 0 \end{aligned}$$

(SCALARE)

ABBIAMO

$$\alpha^\mu \partial_\mu \mathcal{L} + \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \right) \delta \phi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_\mu \delta \phi = 0$$

(SI NOTI CHE QUESTO PASSAGGIO NON LO POTREI FARE PER $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{y}} \delta y$, PERCHÉ NON HO EQUAZIONI DEL MOTO PER $y(x)$. HO SUPPOSTO $\dot{y}=0$ PERCHÉ IN SUA PRESENZA NON C'È SIMMETRIA).

$$\alpha^\mu \partial_\mu \mathcal{L} + \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \delta \phi \right) = 0$$

MA $\delta \phi = -\alpha^\nu \partial_\nu \phi$, QUINDI

$$\alpha^\nu \partial_\nu \mathcal{L} - \alpha^\nu \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right) = 0$$

$$\alpha^\nu \left[\partial_\nu \mathcal{L} - \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right) \right] = 0$$

(È UNA TRASFORMAZIONE RIGIDA, QUINDI LE α^ν SONO COSTANTI).

L'ARBITRARIETÀ DELLE α^ν (COMPONENTI INDIPENDENTI) MI PERMETTE DI TOGLIERLA E DI DIRE CHE, PER CIASCUN VALORE DI ν ,

$$\partial_\nu \mathcal{L} - \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right) = 0$$

CHE RISCRIVO COME

$$\partial_\nu \mathcal{L} = g^\mu{}_\nu \partial_\mu \mathcal{L}$$

$$\partial_\mu \left\{ -g^\mu{}_\nu \mathcal{L} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right\} = 0$$

$$\underline{\partial_\mu \theta^\mu{}_\nu = 0}$$

OVVERO

$$\partial_0 \theta^0{}_\nu + \partial_i \theta^i{}_\nu = 0$$

$$\frac{d}{dx^0} \int_V dx^3 \theta^0{}_\nu(x) = \int_V dx \partial_0 \theta^0{}_\nu = - \int_V dx \partial_i \theta^i{}_\nu = - \int_{\Sigma_i} d\Sigma_i m_i \theta^i{}_\nu$$

$\xrightarrow{\nu=0} 0$

NOTA: HO INTRODOTTTO $g^\mu{}_\nu$ E LA COSA NON È GRAVE PERCHÉ SI TRATTA DI UN INVARIANTE SOTTO TRASFORMAZIONI DEL GRUPPO DI POINCARÉ.

IL CHE MI DICE

$$\frac{d}{dx^0} \int_V d^3x \theta^0(x) = 0$$

CHE SONO LE QUANTITÀ ADDITIVE CONSERVATE.

ESEMPIO (FEYNMAN)

CONSERVAZIONE DEL NUMERO DI GATTI IN UN DATO VOLUME.

UN GATTO POTREBBE SCOMPARIRE IN UN PUNTO E APPARIRE Istantaneamente in un altro senza rompere la conservazione.

MA SU QUESTA SIMULTANEA DUE OSSERVATORI POSSONO ESSERE IN DISACCORDO: IN RELATIVITÀ LA CONSERVAZIONE DEVE AVVENIRE CON CONTINUITÀ.

RISCRIVIAMO, ALZANDO GLI INDICI, IL TENSORE ENERGIA - IMPULSO

$$T^{\mu\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi} \partial^\nu \phi - g^{\mu\nu} \mathcal{L}$$

NOTA: INFATTI PER CONVENZIONE NOI MISURIAMO LE QUANTITÀ CON GLI INDICI IN ALTO E VOGLIAMO STANO QUESTE A COMPARIRE NELLA LAGRANGIANA.

$$H = \int dx \theta^{00} = \int dx \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}} \dot{\phi} - \mathcal{L} \right)$$

NOTA: $\theta^{00} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}} \partial^0 \phi - \delta^{00} \mathcal{L}$.

QUINDI θ^{00} È LA DENSITÀ DI HAMILTONIANA. LE COMPONENTI SPAZIALI DI P^μ SANNO

$$P^i = \int dx \theta^{0i} = - \int dx \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} \partial_i \phi$$

NOTA: NELL'ULTIMO PASSAGGIO È USATA SPECIACAMENTE LA LAGRANGIANA DEL CAMPO DI KLEIN - GORDON. IN QUESTO CASO $\nabla \phi \rightarrow \partial_i \phi$.

$$P = - \int_{V^{\infty}} dx : \dot{\phi} \nabla \phi :$$

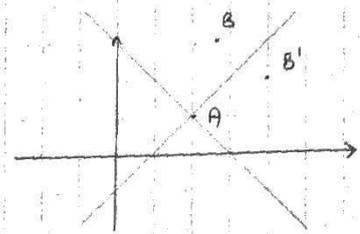
DOVE SI È NUOVAMENTE INTRODOTTO IL BUON ORDINAMENTO. IN QUESTO MODO SI PUÒ MOSTRARE CHE, UNA VOLTA QUANTIZZATO,

$$P = \int dk k a_k^\dagger a_k$$

NOTA: LO STATO $|e\rangle = a_e^\dagger |0\rangle$ È AUTOSTATO Sia DELL'ENERGIA CHE DELL'IMPULSO P .

$$\int dk k a_k^\dagger a_k a_e^\dagger |0\rangle = \int dk k a_k^\dagger [a_k, a_e^\dagger] |0\rangle = P a_e^\dagger |0\rangle$$

IL GRUPPO DI LORENTZ DIPENDE DA 6 PARAMETRI (3 SPAZIALI, 3 BOOST) E DARA' LUOGO A 6 QUANTITA' CONSERVATE.



MICROCAUSALITA' E MATRICE DENSITA'

DATI 2 EVENTI NELLO SPAZIOTEMPO A, B, \overline{AB} TIMELIKE, A PUO' ESSERE CAUSA DI B MENTRE NON E' VERO PER $\overline{A'B'}$ SPACELIKE.

INFATTI

$$\Delta X' = \frac{\Delta X - \beta \Delta X^0}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

$$\Delta X^{0'} = \frac{\Delta X^0 - \beta \Delta X}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

PER A E B', β PUO' ESSERE SCELTO IN MODO CHE $\Delta X^{0'} = 0$.

COSA NE E' DEL COLLASSO DELLA FUNZIONE D'ONDA? QUANDO AVVIENE?

CONSIDERIAMO UN ENSEMBLE DI SISTEMI PREPARATI NELLO STATO $|\psi\rangle$. OGNI MISURA RESTITUISCE

$$A|N\rangle = \lambda|N\rangle$$

SI PARLA DI STATI PURI.

UN'ALTRA OPZIONE E' CHE UNA FRAZIONE p_i DEI SISTEMI SIA NELLO STATO $|\psi_i\rangle$. COSTRUIAMO ALLORA L'OPERATORE MATRICE DENSITA'

$$\rho = \sum_i p_i |\psi_i\rangle \langle \psi_i|$$

NEL CASO DI UNO STATO PURO ρ E' DIAGONALE E COINCIDE CON IL PROIETTORE $|\psi\rangle \langle \psi|$.

NOTA: DIAGONALE NON SOLO NELLA BASE DELLE $|\psi_i\rangle$, FENOMENO!

IL VALOR MEDIO DI UN OPERATORE B QUALSIASI SI PUO' CALCOLARE, COME

$$\text{Tr } B = \sum_m \langle m|B|m\rangle$$

NOTA: $\langle i|B|j\rangle$ E' L'ELEMENTO DI MATRICE B_{ij} .

SU UNA QUALSIASI BASE $|m\rangle$, SE LO APPLICO A ρ ,

$$\text{Tr} \rho = \sum_{i,m} p_i \langle m | \Psi_i \rangle \langle \Psi_i | m \rangle = \sum_{i,m} p_i \langle \Psi_i | m \rangle \underbrace{\langle m | \Psi_i \rangle}_{\text{COMPLETEZZA}} = \sum_i p_i = 1$$

DATO IL PRODOTTO DI ρ CON UN ALTRO OPERATORE,

$$\begin{aligned} \text{Tr}(B\rho) &= \text{Tr}(\rho B) = \sum_{i,m} p_i \langle m | B | \Psi_i \rangle \langle \Psi_i | m \rangle = \sum_{i,m} p_i \langle \Psi_i | m \rangle \langle m | B | \Psi_i \rangle \\ &= \sum_i p_i \langle \Psi_i | B | \Psi_i \rangle \end{aligned}$$

OSSIA LA MEDIA DI ENSEMBLE DI B .

DATO UNO STATO PURO $|\psi\rangle$ E UN ENSEMBLE PREPARATO IN $|\psi\rangle$,
SE MISURO 'A' SU CIASCUNO DEI SUOI ELEMENTI AVRÒ

$$A|\lambda\rangle = \lambda|\lambda\rangle$$

DOPO LA MISURA HO OTTENUTO UNA MISCELA STATISTICA

$$\lambda \quad p_\lambda = |\langle \lambda | \psi \rangle|^2$$

PRIMA DELLA MISURA LA MATRICE DENSITÀ HA LA FORMA

$$\rho_1 = |\psi\rangle \langle \psi|$$

DOPO LA MISURA

$$\begin{aligned} \rho_2 &= \sum_{\lambda} |\langle \lambda | \psi \rangle|^2 |\lambda\rangle \langle \lambda| = \sum_{\lambda} |\lambda\rangle \langle \lambda | \psi \rangle \langle \psi | \lambda \rangle \langle \lambda| \\ &= \sum_{\lambda} |\lambda\rangle \langle \lambda | \psi \rangle \langle \psi | \lambda \rangle \langle \lambda| = \sum_{\lambda} p_{\lambda} |\psi\rangle \langle \psi| P_{\lambda} \\ &= \sum_{\lambda} P_{\lambda} \rho_1 P_{\lambda} \end{aligned}$$

↪ PROIETTORE SU $|\lambda\rangle$

HO CAMBIATO LO STATO GRAZIE AL COLLASSO DELLA FUNZIONE D'ONDA (CHE, STANDO AI POSTULATI DELLA MQ, È Istantaneo).

SI NOTI CHE NEL CASO DI UNO STATO PURO ρ_1 SI RECUPERA

$$\begin{aligned} \text{Tr}(\rho_1 A) &= \sum_m \langle m | \psi \rangle \langle \psi | A | m \rangle = \sum_m \langle \psi | A | m \rangle \langle m | \psi \rangle \\ &= \langle \psi | A | \psi \rangle \end{aligned}$$

CONSIDERIAMO ORA DUE OSSERVATORI LOCALIZZATI $\textcircled{1}$ $\leftarrow \langle \psi \rangle$ $\textcircled{2}$
 IN DUE REGIONI DI SPAZIO $\textcircled{1}$ E $\textcircled{2}$. UN ENSEMBLE
 È PREPARATO IN $|\psi\rangle$ E DIVISO TRA I DUE OSSERVATORI.

CIASCUNO PUÒ DECIDERE SE MISURARE O MENO: SE AD ESEMPIO
 'A' MISURA, P_1 COLLASSA IN

NOTA: È UN ESEMPIO DI
 "STATO ESTESO".

$$P_2 = \sum_{\lambda} P_{\lambda}^{(A)} P_1 P_{\lambda}^{(A)}$$

CHE È UNO STATO COMPLETAMENTE DIVERSO.

QUANDO 'A' NON MISURA, 'B' TROVA

$$\bar{B} = \langle \psi | B | \psi \rangle$$

QUANDO 'A' FA LA MISURA, DALL'ALTRA PARTE 'B' TROVA

$$\bar{B} = \text{Tr}(P_2 B)$$

E, SE I DUE VALORI NON COINCIDESSERO, 'A' E 'B' AVEREBBERO
 UN CANALE CON CUI COMUNICARE Istantaneamente.

CALCOLIAMO ALLORA

* NOTA: SE $[B, A] = 0$, ALLORA
 $[B, P_{\lambda}^{(A)}] = 0 \forall \lambda$. INFATTI
 $A|\psi\rangle = A \sum_{\lambda} |\lambda\rangle \langle \lambda | \psi \rangle = \sum_{\lambda} \lambda |\lambda\rangle \langle \lambda | \psi \rangle$
 $A = \sum_{\lambda} \lambda |\lambda\rangle \langle \lambda| = \sum_{\lambda} \lambda P_{\lambda}^{(A)}$

$$\text{Tr}(P_2 B) = \sum_{\lambda, m} \langle m | P_{\lambda}^{(A)} | \psi \rangle \langle \psi | P_{\lambda}^{(A)} B | m \rangle$$

$$= \sum_{\lambda, m} \langle \psi | P_{\lambda}^{(A)} B | m \rangle \langle m | P_{\lambda}^{(A)} | \psi \rangle = \sum_{\lambda} \langle \psi | P_{\lambda}^{(A)} B P_{\lambda}^{(A)} | \psi \rangle$$

SE B E $P_{\lambda}^{(A)}$ COMMUTANO, USANDO $P_{\lambda}^{(A)2} = P_{\lambda}^{(A)}$ (È UN PROIETTORE)

$$\text{Tr}(P_2 B) = \sum_{\lambda} \langle \psi | B P_{\lambda}^{(A)} | \psi \rangle = \sum_{\lambda} \langle \psi | B | \lambda \rangle \langle \lambda | \psi \rangle = \langle \psi | B | \psi \rangle$$

QUINDI, SE LE DUE QUANTITÀ MISURATE COMMUTANO*, LE
 CORRELAZIONI CI SONO MA NON SONO ACCESSIBILI AGLI
 OSSERVATORI.

* LE OSSERVABILI IN QUESTIONE ORA SONO I CAMPI: PER EVITARE
 PARADOSSI, DEVO SPERARE CHE SU INTERVALLI DI TIPO SPAZIO
 ($x \sim y$, OSSIA $(x-y)^2 < 0$) SIA SODDISFATTA

$$[\psi(x), \psi(y)]_{x \sim y} = 0$$

DOBBIAMO FARE QUESTO CONTROLLO SULLA NOSTRA TEORIA.

RICORDIAMO

$$\psi(x) = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} (\alpha_p e^{-ipx} + \alpha_p^\dagger e^{ipx})$$

CON

$$p^0 = \omega_p = \sqrt{m^2 + p^2}$$

(SENZA \pm , SOLO POSITIVE)

E VALGONO

$$[\alpha_p, \alpha_{p'}] = [\alpha_p^\dagger, \alpha_{p'}^\dagger] = 0$$

$$[\alpha_p, \alpha_{p'}^\dagger] = \delta(p - p') \cdot 1$$

CALCOLIAMO QUINDI

$$[\psi(x), \psi(y)]$$

CHE SARA' PROPORZIONALE ALL' OPERATORE IDENTITA' (AL PIU' ZERO). VALE

$$\psi(x) = \psi^{(+)}(x) + \psi^{(-)}(x)$$

$$[\psi^{(\pm)}(x), \psi^{(\pm)}(y)] = 0$$

PER LE REGOLE SU $\alpha_p, \alpha_p^\dagger$.

ALLORA

$$[\psi(x), \psi(y)] = [\psi^{(+)}(x), \psi^{(-)}(y)] + [\psi^{(-)}(x), \psi^{(+)}(y)]$$

$$= \int \frac{d^3 p d^3 p'}{(2\pi)^3 \sqrt{4\omega_p \omega_{p'}}} e^{-ipx} \underbrace{[\alpha_p, \alpha_{p'}^\dagger]}_{= \delta(p-p')} e^{ip'y} - [\psi^{(+)}(y), \psi^{(-)}(x)]$$

$$= \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3 2\omega_p} (e^{-ip(x-y)} - e^{ip(x-y)}) \quad := \Delta(x-y)$$

RITROVIAMO CHE LA DIPENDENZA È SOLO DA $(x-y)$, COME CI SI ASPETTA DA UNA TEORIA INVARIANTE PER TRASLAZIONI SPAZIOTEMPORALI.

NOI AVEVAMO RICHiesto

$$[\psi(x), \psi(y)]_{x^0=y^0} = 0$$

$$[\dot{\psi}(x), \psi(y)]_{x^0=y^0} = -i \delta(x-y)$$

NOTA: QUELLE CHE AFFRONTIAMO QUI NON SONO PROVE, PERCHÉ DI FATTO LE REGOLE DI COMMUTAZIONE SU α_p E α_p^\dagger DISCENDONO DA QUELLE SUI CAMPI. È PIÙ UNA VERIFICA DI COERENZA.

IN EFFETTI A TEMPI UGUALI

$$e^{-ip(x-y)} = e^{-ip^0(x^0-y^0)} e^{i\mathbf{p}\cdot(\mathbf{x}-\mathbf{y})} \stackrel{x^0=y^0}{=} e^{i\mathbf{p}\cdot(\mathbf{x}-\mathbf{y})}$$

$$\Delta(x-y) \Big|_{x^0=y^0} = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3 2\omega_p} (e^{i\mathbf{p}\cdot(\mathbf{x}-\mathbf{y})} - e^{-i\mathbf{p}\cdot(\mathbf{x}-\mathbf{y})}) = 0$$

INFATTI MANDANDO $p \rightarrow -p$ IL VALORE DELL'INTEGRALE NON CAMBIA, VISTO CHE È ESTESO A TUTTO LO SPAZIO E LA MISURA DIPENDE SOLO DAL MODULO DELLO JACOBIANO.

NOTA: SI OTTIENE DERIVANDO $\partial_0^{(x)} [\psi(x), \psi(y)]$

VERIFICHIAMO

$$[\psi(x), \psi(y)]_{x^0=y^0} = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3 2\omega_p} \left(-i\omega_p e^{-ip \cdot (x-y)} - i\omega_p e^{ip \cdot (x-y)} \right) \Big|_{x^0=y^0}$$

$$= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3 2} (-i) (e^{+ip \cdot (x-y)} + e^{-ip \cdot (x-y)}) = -\frac{i}{2} (\delta(x-y) + \delta(y-x)) = -i\delta(x-y)$$

DI PRIMO ACCHILO IL COMMUTATORE

$$[\psi(x), \psi(y)] = \Delta(x-y)$$

NOTA: IL PUNTO INFATTI ADESSO È CALCOLARE LO STESSO COMMUTATORE SU INTERVALLI DI TIPO SPAZIO, $x \sim y$.

SEMBRA PROBLEMATICO: COME FA L'INTEGRALE TRIDIMENSIONALE A DESTRA AD ESSERE UN INVARIANTE RELATIVISTICO?

RICORDIAMO

$$\delta[f(x)] = \sum_i \frac{\delta(x-x_i)}{|f'(x_i)|}, \quad f(x_i) = 0$$

NOTA: PARTI DAL PRESUPPOSTO CHE DENTRO $\psi(x)$ È SOTTINTESA UNA $\delta(p^0 - \omega_p)$ CHE DISCENDE DALLA RELAZIONE DI DISPERSIONE; IN QUESTO MODO POSSO INTEGRARE IN d^4p .

APPLICHIAMOLA A

$$p^{02} - \underline{p}^2 - m^2 = (p^0 - \omega_p)(p^0 + \omega_p) = p^2 - m^2$$

$$\delta(p^2 - m^2) = \frac{\delta(p^0 + \omega_p)}{2\omega_p} + \frac{\delta(p^0 - \omega_p)}{2\omega_p}$$

NOTA: ERA

$p^0 = \omega_p = \sqrt{\underline{p}^2 + m^2}$
E LA "f(x)" IN QUESTIONE È

$$f(p^0) = p^2 - m^2 = p^{02} - \omega_p^2$$

$$f'(p^0) = 2p^0$$

CON $f(p^0)$ CHE SI ANNULLA IN $p^0 = \pm \omega_p$.

CALCOLIAMO L'IDENTITÀ

$$\theta(p^0) \delta(p^2 - m^2) = \frac{\delta(p^0 - \omega_p)}{2\omega_p}$$

(INFATTI IL SECONDO PEZZO GIACE IN UNA ZONA IN CUI $\theta(p^0) = 0$).

POSSIAMO COSÌ RISCRIVERE

$$\Delta(x-y) = \int \frac{d^4p}{(2\pi)^3} \delta(p^2 - m^2) \theta(p^0) \{ e^{-ip(x-y)} - e^{ip(x-y)} \}$$

E CI BASTA DIMOSTRARE CHE LA MISURA COSÌ INTRODOTTA È UN INVARIANTE RELATIVISTICO, PARTENDO DA

$$p^M = \Lambda^M_{\nu} p^{\nu}$$

NOTA: $\Delta(x-y)$ ERA FINORA DEFINITA COME UN INTEGRALE IN d^3p . L'HO ESTESO A d^4p E QUINDI A DEVO METTERE UNA δ .

INTANTO

$$d^4 p = d^4 p'$$

PERCHÉ $|\det \Lambda| = 1$. INOLTRE, POICHÉ È UN INVARIANTE,

$$p^2 - m^2 = p'^2 - m^2$$

NOTA: $p^2 = p^\mu p_\mu$ E m È LA MASSA INVARIANTE.

IN GENERALE, INVECE,

$$\vartheta(p^0) \neq \vartheta(p'^0)$$

NOTA: IL PUNTO È CHE $\delta(p^2 - m^2)$ SELEZIONA SOLO $p^2 = m^2 > 0$, QUINDI SIAMO SICURI CHE NON SI TRATTI DI VETTORI DI TIPO SPAZIO.

TUTTAVIA IL SEGNO DELLA QUARTA COMPONENTE p^0 È CONSERVATO SE TRATTIAMO VETTORI DI TIPO TEMPO O LUCE (MENTRE CAMBIA IN BASE AL SISTEMA DI RIFERIMENTO PER VETTORI DI TIPO SPAZIO).

RISCRIVIAMO IN FORMA COMPATTA

$$\text{NOTA: } \Lambda = \begin{pmatrix} \gamma & -\beta\gamma & 0_2 \\ -\beta\gamma & \gamma & 0_2 \\ 0_2 & 0_2 & \mathbb{1}_2 \end{pmatrix}.$$

$$\Delta(x-y) = \int \frac{1}{(2\pi)^3} d^4 p (e^{-i p(x-y)} - e^{i p(x-y)})$$

$$d^4 p = \delta(p^2 - m^2) \vartheta(p^0) d^4 p$$

MOSTRIAMO ALLORA CHE

$$\Delta(x-y) = \Delta(\Lambda(x-y))$$

NOTA: Λ APPLICATO A $(x^\mu - y^\mu)$.

$$\Delta(\Lambda(x-y)) = \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^3} (e^{-i p[\Lambda(x-y)]} - e^{i p[\Lambda(x-y)]})$$

$$= \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^3} (e^{-i(\Lambda p') \cdot [\Lambda(x-y)]} - e^{i(\Lambda p') \cdot [\Lambda(x-y)]}) = \Delta(x-y)$$

DOVE SI È USATO IL CAMBIO

$$p = \Lambda p'$$

NOTA: INFATTI IL PRODOTTO SCALARE È UN INVARIANTE.

NOTIAMO INFINE CHE SU VETTORI DI TIPO SPAZIO VALE SEMPRE

$$\Delta(x-y) = 0$$

INFATTI POSSO APPLICARMI UNA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ CHE RENDE $x^0 = y^0$ E ABBIAMO VISTO COME IN QUEL CASO SI ANNULLI IL COMMUTATORE. QUESTO RISOLVE IL PROBLEMA LEGATO ALLA MICROCAUSALITÀ.

PROPAGATORE DEL CAMPO DI K-G

$$i \Delta_F(x-y) := \langle 0 | T(\psi(x) \psi(y)) | 0 \rangle \quad (\text{VALORE MEDIO SUL VUOTO DEL T PRODOTTO})$$

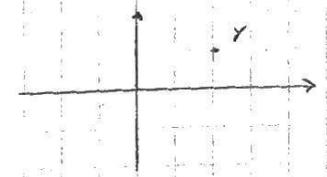
T È IL PRODOTTO TEMPO ORDINATO:

$$\begin{cases} x^0 > y^0 & \rightarrow \psi(x) \psi(y) \\ x^0 < y^0 & \rightarrow \psi(y) \psi(x) \end{cases} \quad (\text{SE } y \text{ VIENE PRIMA, LO APPLICHO PER PRIMO})$$

(SE $x^0 = y^0$ È INDIFFERENTE POICHÉ $[\psi(x), \psi(y)]_{x^0=y^0} = 0$).

AD ESEMPIO SE $x^0 > y^0$

$$\langle 0 | \psi(x) \psi(y) | 0 \rangle$$



LO STATO $\psi(y) | 0 \rangle$ SI PUÒ PENSARE CON OTTIMA APPROSSIMAZIONE COME LO STATO DI UNA PARTICELLA (QUANTO DEL CAMPO) LOCALIZZATO IN y : INFATTI

NOTA: $a_p | 0 \rangle = 0$

$$\psi(y) | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} a_p^\dagger e^{i p \cdot y} | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} e^{i p^0 y^0 - i \vec{p} \cdot \vec{y}} | p \rangle$$

CHE AL TEMPO ZERO È UNO STATO LOCALIZZATO*. IN MECCANICA QUANTISTICA NON RELATIVISTICA LO STESSO PROPAGATORE ERA RESO DA

$$\int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2}} e^{i \vec{p} \cdot (\underline{x} - \underline{x}_1)} e^{-i E_p t} = \psi(\underline{x}, t) \quad \psi(\underline{x}, 0) = \delta(\underline{x} - \underline{x}_1)$$

CHE È L'AMPIEZZA DI PROBABILITÀ DI TROVARE UNA PARTICELLA IN \underline{x} SE AL TEMPO ZERO STAVA IN \underline{x}_1 . SIMILMENTE

*NOTA: INFATTI

$$\langle 0 | \psi(x) \psi(y) | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3 2\omega_p} e^{-i p(x-y)}$$

$$\begin{aligned} |x\rangle &= \int d^3 p |x\rangle \langle p|x\rangle \\ &= \int d^3 p |p\rangle \frac{e^{-i \vec{p} \cdot \underline{x}}}{(2\pi)^3} \end{aligned}$$

IL T PRODOTTO SERVE A FAR SÌ CHE LA PARTICELLA IN y SIA CREATA PRIMA DI ESSERE OSSERVATA IN x .

L'UNICO INGHIPPO È IL $2\omega_p$ A DENOMINATORE, MA

$$\omega_p = \sqrt{m^2 + p^2} = m \sqrt{1 + \frac{p^2}{m^2}} \approx m \left(1 + \frac{1}{2} \frac{p^2}{m^2} \right) = m + \frac{p^2}{2m} \quad \text{PICCOLO BISSETTO A } m$$

QUINDI NEL LIMITE NON RELATIVISTICO OTTENGO L'ENERGIA TOTALE, MA DI FATTO DOMINA m CHE È COSTANTE E CHE QUINDI ESCE DALL'INTEGRALE.

COME SI CALCOLA IL T PRODOTTO?

$$i \Delta_F(x-y) = \theta(x^0 - y^0) \langle 0 | \varphi(x) \varphi(y) | 0 \rangle + \theta(y^0 - x^0) \langle 0 | \varphi(y) \varphi(x) | 0 \rangle$$

RICORDIAMO CHE $\theta(x)$ È UNA DISTRIBUZIONE (UN FUNZIONALE LINEARE CHE AGISCE SULLE FUNZIONI DI PROVA C^∞ E A DECRESCITA RAPIDA):

$$\int_{-\infty}^{+\infty} f(x) \theta(x) dx = \int_0^{\infty} f(x) dx$$

LA SUA DERIVATA È

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \theta'(x) f(x) dx = - \int_{-\infty}^{+\infty} \theta(x) f'(x) dx = - \int_0^{\infty} f'(x) dx = -f(+\infty) + f(0) = f(0)$$

PERCIÒ SCRIVO IN SENSO DEBOLE

$$\theta'(x) = \delta(x)$$

CALCOLIAMO ALLORA L'AZIONE SUL PROPAGATORE DI

$$(\square_x + m^2) i \Delta_F(x-y) = (\square_x + m^2) \left\{ \theta(x^0 - y^0) \langle 0 | \varphi(x) \varphi(y) | 0 \rangle + \theta(y^0 - x^0) \langle 0 | \varphi(y) \varphi(x) | 0 \rangle \right\}$$

ANDANDO PER PASSI,

$$\partial_0^x \left\{ \theta(x^0 - y^0) \langle 0 | \varphi(x) \varphi(y) | 0 \rangle + \theta(y^0 - x^0) \langle 0 | \varphi(y) \varphi(x) | 0 \rangle \right\}$$

$$= \langle 0 | T(\dot{\varphi}(x) \varphi(y)) | 0 \rangle + \delta(x^0 - y^0) \langle 0 | \varphi(x) \varphi(y) | 0 \rangle - \delta(x^0 - y^0) \langle 0 | \varphi(y) \varphi(x) | 0 \rangle$$

$$= \langle 0 | T(\dot{\varphi}(x) \varphi(y)) | 0 \rangle + \langle 0 | [\varphi(x), \varphi(y)] | 0 \rangle \Big|_{x^0=y^0}$$

$$= \langle 0 | T(\dot{\varphi}(x) \varphi(y)) | 0 \rangle$$

$$\partial_0^x \left[\partial_0^x i \Delta_F(x-y) \right] = \langle 0 | T(\ddot{\varphi}(x) \varphi(y)) | 0 \rangle + \delta(x^0 - y^0) \langle 0 | [\ddot{\varphi}(x), \varphi(y)]_{x^0=y^0} | 0 \rangle$$

$$= \langle 0 | T(\ddot{\varphi}(x) \varphi(y)) | 0 \rangle - i \delta^{(4)}(x-y) \quad - i \delta(x-y)$$

MA QUANDO APPLICO PER INTERO $(\square_x + m^2)$ OTTENGO

$$\ddot{\varphi} - \Delta \varphi + m^2 \varphi = 0$$

INFATTI IL CAMPO $\varphi(x)$ SODDISFA L'EQUAZIONE DI KLEIN-GORDON.

PERCIÒ

$$(\square_x + m^2) i \Delta_F(x-y) = -i \delta^{(4)}(x-y)$$

QUESTO DIMOSTRA CHE IL PROPAGATORE DI FEYNMAN È UNA FUNZIONE DI GREEN DEL PROBLEMA

$$(\square_x + m^2) \psi(x) = J(x)$$

OSSIA UNA $G(x-y)$ TALE DA RISOLVERE

$$(\square_x + m^2) G(x-y) = \delta^{(4)}(x-y)$$

CHE È UN PROBLEMA LINEARE (TRASCURO LA REAZIONE DEL CAMPO SULLE SORGENTI). SI HA ALLORA

$$\bar{\psi}(x) = \int d^4y G(x-y) J(y)$$

$$(\square_x + m^2) \bar{\psi}(x) = \int d^4y \delta^{(4)}(x-y) J(y) = J(x)$$

COME CALCOLO LA FUNZIONE DI GREEN? FACCO LA TRASFORMATA DI FOURIER,

$$i \Delta_F(x-y) = \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \tilde{G}(q) e^{-iq(x-y)}$$

(VEDREMO CHE $\tilde{G}(q)$ È UNA FUNZIONE PARI, QUINDI I SEGNI NON CONTANO).

$$(\square_x + m^2) i \Delta_F(x-y) = \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \tilde{G}(q) \cdot (-q^2 + m^2) e^{-iq(x-y)} \equiv -i \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} e^{-iq(x-y)}$$

(NEL'ULTIMO MEMBRO HO TRASFORMATO LA $\delta^{(4)}(x-y)$). POICHÉ LA TRASFORMATA DI FOURIER È INVERTIBILE,

$$\tilde{f} = \tilde{g} \Rightarrow f = g$$

PERCIÒ

$$(-q^2 + m^2) \tilde{G}(q) = -i$$

$$\tilde{G}(q) = \frac{i}{q^2 - m^2}$$

INVERTENDO,

$$i \Delta_F(x-y) = \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \frac{i}{q^2 - m^2} e^{-iq(x-y)}$$

L'ESPRESSIONE COSÌ TROVATA È PERO' SOLAMENTE FORMALE;

INFATTI NON ESISTE, PERCHÉ IL DENOMINATORE SI ANNULLA:

$$q^2 - m^2 = q^2 - q^2 - m^2 = q^2 - \omega_q^2 = (q - \omega_q)(q + \omega_q)$$

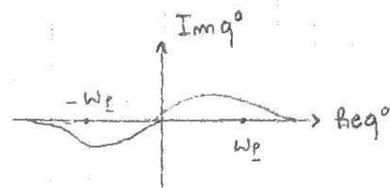
QUESTO POLO RENDE DIVERGENTE L'INTEGRALE

$$\int \frac{dq^0}{(q^0 - \omega_q)(q^0 + \omega_q)}$$

NOTA: STIAMO PER PRENDERE IL PROLUNGAMENTO ANALITICO.

(DIVERGE LOGARITMICAMENTE). UN MODO CLASSICO PER DEFINIRLO È QUELLO DI ESTENDERLO AL PIANO COMPLESSO, COSÌ DA AGGIUNGERE LE SINGOLARITÀ. RICORDIAMO CHE

$$\varphi(x) = \varphi_0(x) + \int G(x-y) J(y) d^4y$$



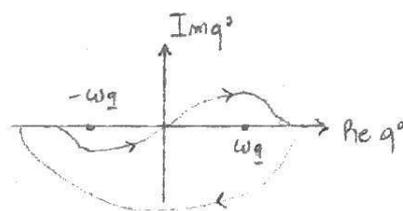
DOVE $\varphi_0(x)$ È SOLUZIONE DELL'OMOGENEA; C'È UNA CERTA LIBERTÀ NELLA SCELTA DI 'G', PERCHÉ LA DIFFERENZA TRA DUE FUNZIONI DI GREEN È ANCORA SOLUZIONE DELL'OMOGENEA

$$(\square + m^2)\varphi_0 = 0$$

SCEGLIAMO UN CAMMINO APERTO COME IN FIGURA (VI SONO 4 MODI PER EVITARE LE SINGOLARITÀ, MA GLI ALTRI TRE NON DANNO IL T PRODOTTO). PER POTER USARE IL TEOREMA DEI RESIDUI, PERO', DOVREI AVERE UN PERCORSO CHIUSO: LO CHIUDO DA SOPRA O DA SOTTO.

SE AD ESEMPIO $x^0 > y^0$, $x^0 - y^0 > 0$,

$$i \int \frac{dq^0}{2\pi} \frac{e^{-iq^0(x^0 - y^0)}}{(q^0 - \omega_q)(q^0 + \omega_q)} = -i \frac{(2\pi i)}{2\omega_q} \frac{e^{i\omega_q(x^0 - y^0)}}{2\pi} = \frac{1}{2\omega_q} e^{-i\omega_q(x^0 - y^0)}$$



INTEGRANDO NELLE VARIABILI SPAZIALI RIMANE

$$\int \frac{d^3q}{(2\pi)^3 2\omega_q} e^{-iq(x-y)} \quad \text{con } q^0 = \omega_q$$

NOTA: SE f HA UN POLO DI ORDINE 1 IN $z = z_0$,
 $\text{Res } f(z) = \lim_{z \rightarrow z_0} (z - z_0) f(z)$

IN CUI RICONOSCIAMO

$$i \Delta_F(x-y) |_{x^0 > y^0} = \langle 0 | \varphi(x) \varphi(y) | 0 \rangle$$

LUI METTE UN '-' PERCHÉ GIÀ IN SENSO ANTICLOCKWISE E LEGGERA $-\omega_q$. SECONDO ME VANNO PRESI ENTRAMBI, UNO CON $+\pi i$ E L'ALTRO $-\pi i$ (QUI FUNZIONA PERCHÉ SONO SIMMETRICI).

SE $x^0 < y^0$ IL CAMMINO VA CHIUSO SOPRA E IL PROCEDIMENTO È ANALOGO.

INANE, COSÌ RISCritto APPARE EVIDENTE CHE IL PROPAGATORE

$$i \Delta_F(x-y) = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i}{q^2 - m^2} e^{-i q(x-y)}$$

È LORENTZ INVARIANTE. CI STA, PERCHÉ IN

$$\langle 0 | T(\psi(x) \psi(y)) | 0 \rangle$$

I CAMPI $\psi(x), \psi(y)$ COMMUTANO SU INTERVALLI DI TIPO SPAZIO ED È SOLTANTO IN QUEI CASI CHE UNA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ PUÒ MODIFICARE L'ORDINAMENTO TEMPORALE.

* UN MODO ALTERNATIVO PER SVOLGERE L'INTEGRALE È QUELLO DI INTEGRARE LUNGO L'ASSE REALE E DEFINIRE

$$\frac{1}{q^2 - m^2 + i\varepsilon}$$

COSÌ CHE I POLI SI SPOSTINO IN ($\varepsilon > 0$)

$$q^2 - m^2 + i\varepsilon = 0; \quad q^0^2 - \omega_q^2 = -i\varepsilon; \quad q^0 = \omega_q - i\varepsilon$$

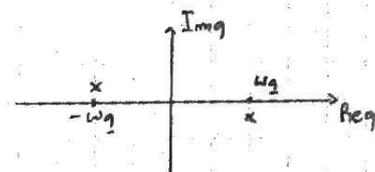
$$q_1^0 = \sqrt{\omega_q^2 - i\varepsilon} = \omega_q \sqrt{1 - \frac{i\varepsilon}{\omega_q^2}} \approx \omega_q \left(1 - \frac{i\varepsilon}{2\omega_q^2}\right) = \omega_q - \frac{i\varepsilon}{2\omega_q}$$

$$q_2^0 = -\omega_q + \frac{i\varepsilon}{2\omega_q}$$

MI BASTA ORA RISCALARE $\varepsilon \rightarrow \frac{\varepsilon}{2\omega_q}$ (ω_q È UN NUMERO REALE POSITIVO) E HO

$$q_1^0 = \omega_q - i\varepsilon$$

$$q_2^0 = -\omega_q + i\varepsilon$$



QUALE DEI DUE POLI CONSIDERO DIPENDE ANCORA DAL SEMIPIANO COMPLESSO IN CUI SCELGO DI CHIUDERE IL CAMMINO.

QUESTO CONCLUDE LA TRATTAZIONE DEI CAMPI HERMITIANI.

FOCUS: PROPAGATORE IN MQ NON RELATIVISTICA

(PAPPI-TESTA)

$$\langle x | \psi, t \rangle = \langle x | e^{-i \frac{H}{\hbar} t} | \psi, 0 \rangle = \int dy \langle x | e^{-i \frac{H}{\hbar} t} | y \rangle \langle y | \psi, 0 \rangle = \int dy \langle x | e^{-i \frac{H}{\hbar} t} | y \rangle \psi_0(y)$$

$$\psi(x, t) \rightarrow \psi(x, t) = \int \langle x | e^{-i \frac{H}{\hbar} t} | y \rangle \psi_0(y) dy := \int K(x, y; t) \psi_0(y) dy$$

K È IL PROPAGATORE, OIÙ L'AMPIEZZA DI PROBABILITÀ CHE UNA PARTICELLA CHE A $t=0$ ERA IN y SI TROVATA NELLA POSIZIONE x AL TEMPO t . SI HA $K(x, y; t=0) = \delta(x-y)$.

CAMPO SCALARE COMPLESSO

UN MODO DI TRATTARLO È DEFINIRLO COME COMBINAZIONE DI CAMPI REALI

$$\phi(x) = \frac{\phi_1(x) + i\phi_2(x)}{\sqrt{2}}$$

LA PARTICOLARITÀ È CHE, RISPETTO A PRIMA, $\phi \neq \phi^\dagger$. RIPARTIAMO DA

$$(\square + m^2)\phi = 0$$

PER QUANTIZZARLO, INIZIO SCRIVENDO LA LAGRANGIANA (CAMPI CLASSICI)

$$\mathcal{L} = \partial_\mu \bar{\phi} \partial^\mu \phi - m^2 \bar{\phi} \phi \quad \left(\text{L' } \frac{1}{2} \text{ È VOLUNTAMENTE OMESSO} \right)$$

DOVE $\bar{\phi}$ È UN SECONDO CAMPO INDIPENDENTE (NON È ϕ^*). ORA IMPONGO

$$0 = \delta S = \int d^4x \delta \mathcal{L} = \int d^4x [\partial_\mu \delta \bar{\phi} \partial^\mu \phi + \partial_\mu \bar{\phi} \partial^\mu \delta \phi - m^2 \delta \bar{\phi} \phi - m^2 \bar{\phi} \delta \phi]$$

SEPARANDO LE DUE VARIAZIONI INDIPENDENTI $\delta \phi$ E $\delta \bar{\phi}$ POSSO DECODARE

$$\begin{cases} -\square \phi - m^2 \phi = 0 \\ -\square \bar{\phi} - m^2 \bar{\phi} = 0 \end{cases}$$

CON SOLUZIONE

$$\phi(x) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} (a_p e^{-ipx} + b_p^\dagger e^{ipx})$$

NOTA: E

$$\bar{\phi}(x) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2\omega_p}} (b_p e^{-ipx} + a_p^\dagger e^{ipx})$$

POICHÉ IL CAMPO ϕ NON È PIÙ REALE, NON È NECESSARIO CHE $b_p^\dagger = a_p^\dagger$:

SI TRATTA DI DUE OGGETTI INDIPENDENTI.

PASSIAMO AL FORMALISMO CANONICO:

$$\mathcal{L} = \partial_\mu \bar{\psi} \partial^\mu \psi - m^2 \bar{\psi} \psi$$

$$\pi_\psi = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}} = \dot{\bar{\psi}}$$

$$\pi_{\bar{\psi}} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\bar{\psi}}} = \dot{\psi}$$

CON REGOLE DI COMMUTAZIONE

$$[\psi(x), \bar{\psi}(y)]_{x^0=y^0} = 0$$

$$[\dot{\psi}(x), \dot{\psi}(y)]_{x^0=y^0} = 0$$

$$[\psi(x), \pi_\psi(y)]_{x^0=y^0} = [\psi(x), \dot{\bar{\psi}}(y)]_{x^0=y^0} = i\delta(x-y)$$

NOTA: EN PASSANT, QUI SOPRA SI VEDE CHE ϕ ANNICILA UNA PARTICELLA DI TIPO a E NE CREA UNA DI TIPO b, MENTRE $\bar{\phi}$ FA L'OPPOSTO.

RISCRIVO

$$\phi(x) = \int d^3p \left(a_p f_p^{(+)}(x) + b_p^\dagger f_p^{(-)}(x) \right)$$

DOVE $f_p^{(+)}$, $f_p^{(-)}$ SONO UN SET ORTONORMALE; QUALCHE CONTO RIVELA CHE

$$[a_p, a_{p'}^\dagger] = [b_p, b_{p'}^\dagger] = \delta(p-p')$$

$$[a_p, a_{p'}] = [b_p, b_{p'}] = [b_p, a_{p'}^\dagger] = 0$$

CHE DESCRIVE STAVOLTA DUE SET DI OSCILLATORI INDIPENDENTI. DEFINISCO

$$a_p |0\rangle = b_p |0\rangle = 0$$

(STATO DI VUOTO)

GLI STATI CREATI DA a_p^\dagger E b_p^\dagger , CIOÈ

$$a_p^\dagger |0\rangle, b_p^\dagger |0\rangle$$

SONO ORTOGONALI: INFATTI

$$\langle 0 | a_{p'} b_p^\dagger | 0 \rangle = \langle 0 | [a_{p'}, b_p^\dagger] | 0 \rangle = 0$$

CIO' SUGGERISCE LA PRESENZA DI UN GRUPPO DI SIMMETRIA INTERNA

$$\psi'(x) = e^{i\alpha} \psi(x)$$

$$\bar{\psi}'(x) = e^{-i\alpha} \bar{\psi}(x)$$

NOTA: NEL SENSO CHE POTREMO DISTINGUERE LE PARTICELLE a E b DAL RISPETTIVO AUTONUMERO DELLA CARICA CONSERVATA GRAZIE A QUESTA SIMMETRIA.

CHE LASCIA INVARIATA LA LAGRANGIANA; POICHÉ È UNA SIMMETRIA CONTINUA,

SI APPLICA IL TEOREMA DI NOETHER. SI NOTI CHE È "INTERNA" PERCHÉ NON

AGISCE SULLE COORDINATE; BASTA QUINDI SCRIVERE

$$\mathcal{L}'(x) - \mathcal{L}(x) = 0$$

$$\delta\psi(x) = i\alpha \psi(x)$$

$$\delta\bar{\psi}(x) = -i\alpha \bar{\psi}(x)$$

NOTA:

$$\psi'(x) = e^{i\alpha} \psi(x) \approx \psi(x) + i\alpha \psi(x) + \alpha^2 \dots$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \psi} \delta\psi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \psi)} \partial_\mu \delta\psi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \bar{\psi}} \delta\bar{\psi} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \bar{\psi})} \partial_\mu \delta\bar{\psi} = 0$$

OVVERO, USANDO LE EQUAZIONI DI EULERO-LAGRANGE,

$$\begin{cases} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \bar{\psi}} = \partial_\mu \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \bar{\psi}} \\ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \psi} = \partial_\mu \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \psi} \end{cases}$$

$$i\alpha \left\{ \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \psi} \psi \right) - \partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \bar{\psi}} \bar{\psi} \right) \right\} = 0$$

$$\partial_\mu \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \psi} \psi - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \bar{\psi}} \bar{\psi} \right) = 0$$

CHE RAPPRESENTA UNA CORRENTE CONSERVATA

$$J^\mu(x) = (\partial^\mu \bar{\psi})\psi - (\partial^\mu \psi)\bar{\psi}$$

NOTA: $J^\mu(x) = \bar{\psi} \overleftrightarrow{\partial}^\mu \psi$

LUNGO LE EQUAZIONI DEL MOTO SAPPIAMO PERO' CHE $\bar{\psi} = \psi^\dagger$ (NON LO ABBIAMO IMPOSTO SUBITO COSI' DA VARIARE ψ E ψ^\dagger IN MODO INDIPENDENTE):

$$J^\mu(x) = (\partial^\mu \psi^\dagger)\psi - (\partial^\mu \psi)\psi^\dagger$$

NOTA: LO SAPPIAMO NEL SENSO CHE LA \mathcal{L} CHE ABBIAMO SCRITTO È LA LAGRANGIANA DEL PROBLEMA SOLO SE $\bar{\psi} = \psi^\dagger$.

E RITROVIAMO, CLASSICAMENTE,

$$\partial_\mu J^\mu = 0$$

$$\frac{d}{dx^0} \int_{V^0} d^3x J^0(x) = 0$$

$$Q = \int d^3x J^0(x) = \text{cost.}$$

DALLA LAGRANGIANA SI PUO' COSTRUIRE L'HAMILTONIANA BEN ORDINATA

$$H = \int d^3x (:\dot{\psi}^\dagger \dot{\psi}: + :\nabla \psi^\dagger \cdot \nabla \psi: + m^2 \psi^\dagger \psi) = \dots$$

$$= \int d^3k \omega_k (a_k^\dagger a_k + b_k^\dagger b_k)$$

$$H a_k^\dagger |0\rangle = \omega_k ()$$

INOLTRE

NOTA: QUESTO SI RICAVA DAL TENSORE ENERGIA-IMPULSO.

$$P = - \int d^3x \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}_i} \nabla \phi_i = - \int d^3x \{:\dot{\psi}^\dagger \nabla \psi + \dot{\psi} \nabla \psi^\dagger:\} = \dots$$

$$= \int d^3k k (a_k^\dagger a_k + b_k^\dagger b_k)$$

DA CUI SI VEDE CHE SI TRATTA A TUTTI GLI EFFETTI DI PARTICELLE. INFINE

$$Q = \int d^3k \frac{(a_k^\dagger a_k - b_k^\dagger b_k)}{N_k^{(a)} - N_k^{(b)}}$$

$$Q a_k^\dagger |0\rangle = + ()$$

$$Q b_k^\dagger |0\rangle = - ()$$

DOVE SI È DEFINITO L'OPERATORE HERMITIANO CARICA (NISTO CHE QUESTO NON È IL CAMPO ELETTROMAGNETICO, QUI NON SI TRATTA DELLA CARICA ELETTRICA). LE DUE PARTICELLE a, b HANNO LA STESSA MASSA MA CARICA OPPOSTA: IDENTIFICHIAMO LE b CON LE ANTIPARTICELLE. NEL CASO DI UN CAMPO REALE LE PARTICELLE COINCIDONO CON LE ANTIPARTICELLE. SONO ANCORA PARTICELLE SCALARI DI SPIN 0.

IL CAMPO ELETTROMAGNETICO

È L'UNICA TEORIA DI CUI CONOSCIAMO SIA IL LATO CLASSICO CHE QUELLO QUANTISTICO. USANDO LE UNITÀ DI GAUSS RAZIONALIZZATE,

$$\nabla \cdot \underline{E} = \rho \quad (1) \quad \nabla \cdot \underline{B} = 0 \quad (2)$$

$$\nabla \wedge \underline{E} = -\frac{1}{c} \dot{\underline{B}} \quad (3) \quad \nabla \wedge \underline{B} = \frac{1}{c} \underline{J} + \frac{1}{c} \dot{\underline{E}} \quad (4)$$

(EQUAZIONI DI MAXWELL NEL VUOTO). SOLO LE DUE CHE NON CONTENGONO ρ E \underline{J} SONO OMOGENEE: LE INTEGRO SUBITO PER OTTENERE

$$\underline{B} = \nabla \wedge \underline{A}$$

$$\underline{E} = -\frac{1}{c} \dot{\underline{A}} - \nabla \phi$$

DOVE \underline{A} , ϕ SONO SOGGETTI ALL'INVARIANZA DI GAUGE

$$\begin{cases} \underline{A}' = \underline{A} - \nabla \lambda \\ \phi' = \phi + \frac{1}{c} \dot{\lambda} \end{cases}$$

INTRODUCIAMO I QUADRIVETTORI

E IL TENSORE DI MAXWELL

$$F^{\mu\nu} = \partial^\nu A^\mu - \partial^\mu A^\nu$$

$$\partial_\nu F^{\mu\nu} = J^\mu / c \quad (I)$$

$$\partial_\nu \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} F_{\rho\sigma} = 0 \quad (II)$$

CHE EQUIVALE A DEFINIRE

$$\begin{cases} F^{0i} = E^i \\ F^{ik} = \epsilon^{ikl} B^l \end{cases}$$

NOTIAMO CHE

$$F^{i0} = \partial^0 A^i - \partial^i A^0$$

$$-E_i = \partial^0 A^i - \partial_i A_0 = \dot{A}^i + \nabla A^0$$

$$F^{12} = \partial^2 A^1 - \partial^1 A^2 = -\partial_2 A^1 + \partial_1 A^2 = (\nabla \wedge \underline{A})_3$$

DALLA (I) RITROVAMO LA (1) E (4); LE DUE OMOGENEE (2) E (3) DERIVANO DA

$$\partial_\mu \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} F_{\rho\sigma} = 0$$

AD ESEMPIO PER $\mu=0$ LA (I) DA

$$\partial_i F^{0i} = J^0 / c \quad \rightarrow \quad \nabla \cdot \underline{E} = \rho$$

E PER $\mu=1, 2, 3$ HO LA (4).

NOTA: VALE LA PENA DI PORRE SUBITO $c=1$.

$$(\nabla \wedge \underline{E} = -\frac{1}{c} \nabla \wedge \dot{\underline{A}} \rightarrow (\underline{E} + \frac{1}{c} \dot{\underline{A}}) = -\nabla \phi)$$

NOTA: TRA POCO RISCRIVIAMO

$$A^\mu = A^\mu + \partial^\mu \lambda(t, \underline{x})$$

$$A^\mu = \begin{pmatrix} \phi \\ \underline{A} \end{pmatrix} \quad \text{E} \quad J^\mu = \begin{pmatrix} c\rho \\ \underline{J} \end{pmatrix}$$

(F È ANTISIMMETRICO, $\mu, \nu = 0, \dots, 3$)

(SONO QUATTRO EQUAZIONI, $\mu=0, \dots, 3$)

(PSEUDO-TENSORE DI RICCI $\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$)

($F^{12} = B^3$ E PERMUTAZIONI CIRCOLARI)

NOTA:

$$F^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & E_x & E_y & E_z \\ -E_x & 0 & B_z & -B_y \\ -E_y & -B_z & 0 & B_x \\ -E_z & B_y & -B_x & 0 \end{pmatrix}$$

NOTIAMO CHE

$$\partial_\nu F^{\mu\nu} = \frac{J^\mu}{c}$$

È COVARIANTE SOTTO QUALSIASI TRASFORMAZIONE LINEARE DI J

$$J^{\mu'}(x') = \Lambda^\mu_{\nu'} J^\nu(x)$$

$$x^{\mu'} = \Lambda^\mu_{\nu'} x^\nu$$

$$\partial_\nu = \left(\frac{\partial}{\partial x^0}, \frac{\partial}{\partial x^i} \right)$$

$$F^{\mu\nu'}(x') = \Lambda^\mu_{\alpha'} \Lambda^\nu_{\beta'} F^{\alpha\beta}(x)$$

CHE SONO BEN PIÙ DI QUELLE DI LORENTZ (ANCHE QUELLE DI GALILEO VANNO BENE; TROPPE IN EFFETTI).

DATO $F^{\mu\nu}$, IL SUO DUALE È $F_{\mu\nu} = g_{\mu\alpha} g_{\nu\beta} F^{\alpha\beta}$ E

$$\epsilon^{\rho\sigma\mu\nu} F_{\mu\nu} := F^{*\rho\sigma}$$

$$\partial_\sigma F^{*\rho\sigma} = 0$$

NOTA:

$$\Lambda^{\mu'}_{\alpha'} J^{\alpha'}_{/c} = \Lambda^{\mu'}_{\alpha'} \Lambda^{\beta'}_{\nu'} g_{\beta'\gamma'} \Lambda^{\rho'}_{\kappa'} \partial^{\kappa'} \Lambda^{\sigma'}_{\lambda'} \Lambda^{\nu'}_{\delta'} F^{\lambda\delta}$$

POICHÉ PER OGNI Λ INVERTIBILE ($\det \Lambda \neq 0$) SI HA

$$\Lambda^{\alpha'}_{\beta'} = \frac{\partial x^{\alpha'}}{\partial x^{\beta}}, \quad \Lambda^{\alpha'}_{\beta'} \Lambda^{\beta'}_{\gamma'} = \delta^{\alpha'}_{\gamma'}$$

SEGUE, Moltiplicando $i \rightarrow \alpha'$ AL SECONDO MEMBRO,

$$\Lambda^{\mu'}_{\alpha'} J^{\alpha'}_{/c} = \Lambda^{\mu'}_{\alpha'} g_{\beta'\gamma'} \partial^{\kappa'} F^{\alpha'\delta'}$$

NON HO AVANZATO IPOTESI SU Λ , MA PER DEFINIZIONE LO JACOBIANO È L'APPROSSIMAZIONE LINEARE DI UN CAMBIO.

IL PASSAGGIO DIPENDE DALLA SCELTA DELLA METRICA: SE USO QUELLA DI MINKOWSKI RITROVO LE DUE EQUAZIONI DI MAXWELL OMOGENEE, MENTRE SE SCELGO LA METRICA EUCLIDEA LA LEGGE (3) DI FARADAY NEUMANN ESCE CON IL SEGNO SBAGLIATO.

RICORDIAMO CHE $g_{\mu\nu}$ RIMANE INVARIATO SOTTO TRASFORMAZIONI DI LORENTZ:

$$g_{\mu\nu} \Lambda^\mu_{\alpha'} \Lambda^\nu_{\beta'} = g_{\alpha'\beta'}$$

C'È UN ALTRO TENSORE PER CUI QUESTO È VERO ED È $\epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$:

$$\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \det \Lambda = \Lambda^\mu_{\alpha'} \Lambda^\nu_{\beta'} \Lambda^\rho_{\gamma'} \Lambda^\sigma_{\delta'} \epsilon^{\alpha'\beta'\gamma'\delta'}$$

CHE È L'EQUIVALENTE IN AD DI

$$\Lambda^\alpha_{\beta'} \Lambda^\beta_{\gamma'} \Lambda^\gamma_{\delta'} \epsilon^{\delta'\alpha'\beta'\gamma'} = \det \Lambda \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$$

POICHÉ PER TRASFORMAZIONI DI LORENTZ

$$\det \Lambda = \pm 1$$

SOTTO TRASFORMAZIONI PROPRIE $\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$ È INVARIANTE (ALTRIMENTI CAMBIA SEGNO, MA RESTITUISCE LE STESSA EQUAZIONI, POICHÉ SONO OMOGENEE). IN PARTICOLARE SE SATURO

$$\epsilon^{\rho\sigma\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

OTTENGO UN INVARIANTE IN FORMA.

NOTA: ANCHE $\partial_\nu F^{\mu\nu} = J^\mu_{/c}$ CONTIENE UN PASSAGGIO AL DUALE, MA DI FATTO SE CI METTO LA METRICA EUCLIDEA NON CAMBIA NULLA POICHÉ PER $\mu=0$ OTTENDO LA (1) E PER $\mu=1,2,3$ HO LA (4): LE DUE EQUAZIONI NON SI PARLANO.

NOTA: E NON È UN VERO TENSORE POICHÉ COMPARE NELLA DEFINIZIONE DI $\hat{\Lambda}_i^j = \hat{R}_i^j$, CHE NON REGGE SOTTO PARITÀ POICHÉ $\hat{\Lambda}_i^j$ È UN VETTORE ASSIALE. INOLTRE IN 3D SI AVENA $\det(a, b, e) = \epsilon_{ijk} a^i b^j c^k = \epsilon^{ijk} \Lambda^1_i \Lambda^2_j \Lambda^3_k$ CHE È IL CASO PARTICOLARE IN CUI $\{a, b, e\} = \{1, 2, 3\}$ E HO CHIAMATO $\Lambda = (a, b, e)$.

PONENDO $C=1$,

$$\begin{cases} \partial_\mu F^{\nu\mu} = J^\nu \\ \partial_\mu F^{*\nu\mu} = 0 \end{cases}$$

(I)

(II)

SONO LE EQUAZIONI DI MAXWELL SCRITTE IN FORMA COVARIANTE A VISTA SOTTO TRASFORMAZIONI DI LORENTZ.

INTRODUCIAMO IL POTENZIALE VETTORE $A^\mu = \begin{pmatrix} \phi \\ \mathbf{A} \end{pmatrix}$ E VERIFICHIAMO

$$F_{\mu\nu} = \partial_\nu A_\mu - \partial_\mu A_\nu$$

INFATTI

$$F_{01} = -F^{01} = -E^1 \equiv \partial_1 A_0 - \partial_0 A_1 = \nabla_1 \phi + \partial_0 A^1$$

$$E^1 = -\nabla_1 \phi - \dot{A}^1$$

SI NOTI CHE È SCRITTA "MALE" (INDICI UN PO' IN ALTO E UN PO' IN BASSO, PERDE IL CARATTERE DI COVARIANZA A VISTA). QUELLA SCRITTA "BENE" È

$$F_{01} = \partial_1 A_0 - \partial_0 A_1$$

ED È COERENTE CON IL FORMALISMO QUADRIDIMENSIONALE (CHE È VENUTO DOPO: NON È DETTO CHE I DUE SI PARLINO IN TUTTO E PER TUTTO).

QUESTA SCELTA DI $F^{\mu\nu}$ SODDISFA AUTOMATICAMENTE LA (II):

$$\begin{aligned} \partial_\mu (\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} F_{\rho\sigma}) &= \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} (\partial_\mu \partial_\sigma A_\rho - \partial_\rho \partial_\mu A_\sigma) \\ &= \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \partial_\mu \partial_\sigma A_\rho - \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \partial_\rho \partial_\mu A_\sigma = 0 \end{aligned}$$

NOTA: INFATTI ϵ È ANTISIMMETRICO PER SCAMBIO DI QUALSIASI COPPIA DI INDICI, MENTRE $\partial_\alpha \partial_\beta$ È SIMMETRICO.

INOLTRE $F_{\mu\nu}$ È INVARIANTE SOTTO LA TRASFORMAZIONE DI GAUGE

$$A'_\mu = A_\mu + \partial_\mu \Lambda$$

NOTA: $\Lambda(x)$ FUNZIONE SCALARE.

$$F'_{\mu\nu} = \partial_\nu A'_\mu - \partial_\mu A'_\nu = \partial_\nu (A_\mu + \partial_\mu \Lambda) - \partial_\mu (A_\nu + \partial_\nu \Lambda) = F_{\mu\nu} + \underbrace{(\partial_\nu \partial_\mu - \partial_\mu \partial_\nu)}_0 \Lambda$$

GAUGE DI LORENZ

$$\partial_\mu F^{\nu\mu} = J^\nu$$

$$\partial_\mu (\partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu) = J^\nu$$

$$\square A^\nu - \partial^\nu \partial_\mu A^\mu = J^\nu$$

MOSTRIAMO CHE, DATA A^μ , È SEMPRE POSSIBILE TROVARE $\Lambda(x)$ IN

$$A'^\mu(x) = A^\mu(x) + \partial^\mu \Lambda(x)$$

IN MODO TALE CHE VALGA

$$\partial_\mu A^{\mu'}(x) = 0$$

INFATTI

$$\partial_\mu A^{\mu'}(x) = \partial_\mu A^\mu + \square \Lambda = 0$$

$$\square \Lambda = -\partial_\mu A^\mu$$

MA NOI AVIAMO RISOLTO

$$\square_x G(x-y) = -\delta^4(x-y)$$

$$G(x-y) = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{e^{-iq(x-y)}}{q^2}$$

DATA LA FUNZIONE DI GREEN $G(x-y)$,

$$\Lambda(x) = \int d^4 y G(x-y) \partial_\mu A^\mu(y) + ()$$

SI PARLA ALLORA DI GAUGE DI LORENZ E SI SCRIVE

$$\begin{cases} \square A^\nu(x) = J^\nu(x) \\ \partial_\mu A^\mu = 0 \end{cases}$$

(I)

(II)

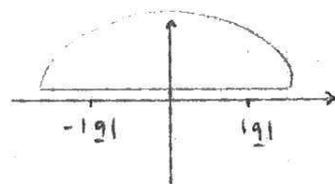
IL CUI INTEGRALE GENERALE È

$$A^\nu(x) = \underbrace{-\int d^4 y G(x-y) J^\nu(y)}_{\text{INTEGRALE PARTICOLARE}} + A^{(0)\nu}$$

(III)

LA PARTICOLARE SCELTA DI G NON È COSÌ IMPORTANTE (LA CORRREGGO CON $A^{(0)\nu}$); È COMODO USARE I POTENZIALI RITARDATI

$$G(x-y) = \frac{1}{4\pi} \frac{1}{|x-y|} \delta(|x-y| - y^0 - x^0)$$



VERIFICHIAMO CHE DALLE (I), (III) RITRARRA LA (II)*

$$\partial_\nu A^\nu(x) = -\int d^4 y \partial_\nu^{(x)} [G(x-y) J^\nu(y)] = +\int d^4 y [\partial_\nu^{(y)} G(x-y)] J^\nu(y) - \int d^4 y G(x-y) \underbrace{[\partial_\nu^{(x)} J^\nu(y)]}_{=0}$$

CONSIDERO CHE

$$\partial_\mu F^{\nu\mu} = J^\nu$$

$$\underbrace{\partial_\nu}_{\text{SIMM.}} \underbrace{\partial_\mu F^{\nu\mu}}_{\text{ANTISIMM.}} = \partial_\nu J^\nu = 0$$

*NOTA: A ME QUESTA COCCA RUZZA. SE CI METTI UNA $G(x-y)$ CHE NON È LA FUNZIONE DI GREEN LA PROVA FUNZIONA LO STESSO...

SE INTEGRATO PER PARTI E IPOTIZZO $J^\nu \rightarrow 0$ ALL' INFINITO,
 $\partial_\nu A^\nu(x) = 0$

QUANTIZZAZIONE DEL CAMPO ELETTROMAGNETICO

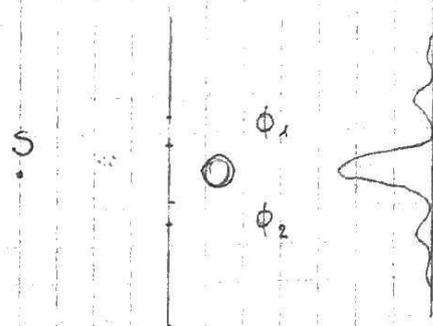
$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$$

NOTA: NEL VUOTO. HO ACCESO LE SORGENTI,
 POI LE HO SPENTE ED È RIMASTO IL CAMPO.
 IN GENERALE AGGIUNGO $-J^\mu A_\mu$.

SI PUÒ SCRIVERE SOLO IN TERMINI DI POTENZIALI VETTORI E NON DEI CAMPI (NONOSTANTE SIANO QUESTI AD ESSERE OSSERVABILI, MENTRE GLI ALTRI SONO DEFINITI A MENO DELLA GAUGE).

ESPERIMENTO DI AHARONOV - BOHM

UN SOLENOIDE È POSTO DIETRO LO SCHERMO DI UN ESPERIMENTO ALLA YOUNG. HO FATTO IN MODO CHE I CAMPI SIANO NULLI FUORI DAL SOLENOIDE; CIONONOSTANTE OSSERVO CHE LE FRANGE DI INTERFERENZA SI MODIFICANO SE LO ACCENDO. SE $\underline{E}, \underline{B} = 0$, RIMANE TUTTAVIA $\underline{A} \neq 0$ POICHÉ



$$\oint \underline{A} \cdot d\underline{s} = \int_S (\nabla \cdot \underline{A}) \cdot \hat{m} d\Sigma = \Phi(B)$$

QUINDI SE IL SOLENOIDE È ACCESO NON C'È MODO DI ANNULLARE \underline{A} .

IN PRESENZA DI UN CAMPO EM, IN MQ RIDEFINIRO

$$\begin{cases} \underline{p} \rightarrow \underline{p} - e\underline{A} \\ E \rightarrow E - \dot{\phi} \end{cases}$$

USANDO ANCORA A^μ , NON I CAMPI.

* VERIFICHIAMO CHE CON QUESTA SCELTA DI \mathcal{L}

$$\delta S = -\frac{1}{2} \int d^4x F_{\mu\nu} \delta F^{\mu\nu} = -\frac{1}{2} \int d^4x F_{\mu\nu} (\partial^\nu \delta A^\mu - \partial^\mu \delta A^\nu)$$

MA $F^{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICO, QUINDI

$$\delta S = - \frac{1}{2} \int d^4x (F_{\mu\nu} \partial^\nu \delta A^\mu + F_{\nu\mu} \partial^\nu \delta A^\mu)$$

$$= + \int d^4x F_{\mu\nu} \partial^\nu \delta A^\mu \quad \underset{\substack{\uparrow \\ \text{PER PARTI}}}{=} \int d^4x \delta A^\mu \partial^\nu F_{\mu\nu} \equiv 0$$

DA CUI HO LE 4 EQUAZIONI DEL MOTO OMOGENEE

$$\partial_\nu F^{\mu\nu} = 0$$

MENTRE ABBIAMO VISTO CHE LE ALTRE 4 SONO IDENTICAMENTE SODDISFATTE DERIVANDO IL TENSORE DI MAXWELL.

NOTIAMO CHE \mathcal{L} È INVARIANTE SOTTO TRASFORMAZIONI DI LORENTZ:

$$\mathcal{L}'(x') = \mathcal{L}(x)$$

NOTA: VEDREMO PIÙ IN LÀ CHE VI È UNA QUADRATICAMENTE CONSERVATA.

A PARTIRE DA \mathcal{L} VOGLIAMO INTRODURRE LE DENSITÀ DI MOMENTO CINETICO CONIUGATO AD A_μ

$$\pi^\mu(x) = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}_\mu}$$

PER POI IMPORRE LE REGOLE DI COMMUTAZIONE CANONICHE (A TEMPI UGUALI)

$$[\pi^\mu(x), A^\nu(y)]_{x^0=y^0} = -i \delta^{\mu\nu} \delta(x-z)$$

MA IL PROBLEMA È CHE

$$\pi^0 = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}_0} \equiv 0$$

NOTA: IL TERMINE $\partial^\alpha A^\alpha$ PUÒ DERIVARE SOLO DA F^{00} , MA $F^{00} = 0$ PERCHÉ F È ANTISIMMETRICO.

SEMPRE NULLO PERCHÉ \mathcal{L} NON DIPENDE DA \dot{A}_0 . QUESTO RENDE SINGOLARE IL PASSAGGIO AL FORMALISMO CANONICO

$$q^i \quad p_i = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}^i}$$

$$\begin{cases} \dot{q}^i = \frac{\partial H}{\partial p_i} \\ \dot{p}_i = -\frac{\partial H}{\partial q^i} \end{cases}$$

NOTA: NON ESISTE IL MOMENTO CINETICO CONIUGATO AD A^0 , OSSIA A^0 NON HA UNA DINAMICA.

DATO IL PROBLEMA DI CAUCHY CON ASSEGNATI $A^\mu(x, 0), \dot{A}^\nu(x, 0)$,

TROVO UNA SOLUZIONE E, SE IL SISTEMA FOSSE CANONICO, QUESTA SAREBBE UNICA. MA QUESTO È IMPOSSIBILE, PERCHÉ PER QUALSIASI $t > t_0$ POTREI FARE UNA TRASFORMAZIONE DI GAUGE (CHE NON TOCCA LE C.I., $t > t_0$, E NON MODIFICA LE EQUAZIONI DEL MOTO) E FINIRE SU UN'ALTRA SOLUZIONE.

IL CAMPO DI K-G NON AVEVA QUESTO PROBLEMA; VEDREMO CHE PERO' LO PRESENTA ANCHE IL CAMPO DI DIRAC (PROBLEMA DELLA INVARIANZA DI GAUGE SUL FORMALISMO CANONICO). NEL CASO CLASSICO BASTA EVITARE IL FORMALISMO CANONICO, MA QUI NON POSSIAMO.

* IMPONIAMO QUINDI UN'ULTERIORE CONDIZIONE SULLE A^M PER QUELLE OSSERVABILI CHE SONO INVARIANTI DI GAUGE. NON USEREMO LA GAUGE DI LORENZ (BENCHÉ SIA COMODA PERCHÉ MANTIENE LA STESSA FORMA IN TUTTI I SISTEMI INERZIALI), MA LA GAUGE DI COULOMB O DI RADIAZIONE

$$A^M = A^M + \partial^M \Lambda$$

$$\partial_i A^i = 0$$

NOTA: UNA VOLTA FISSATA LA GAUGE, A^M DIVENTA UN'OSSERVABILE PERCHÉ SI DISCENDONO UNIVOCAMENTE E E S.

CHE OVVIAMENTE NON È INVARIANTE PER TRASFORMAZIONI DI LORENZ (MA VEDREMO CHE LE QUANTITÀ FISICHE OSSERVABILI NON SE NE ACCORGONO). DATO A^M , IN GENERALE $\partial_i A^i \neq 0$; CERCHIAMO QUINDI LA TRASFORMAZIONE DI GAUGE CHE SODDISFI

$$\begin{aligned} \partial_i A^{i'} &= \partial_i A^i + \partial_i \partial^i \Lambda \\ &= \partial_i A^i - \partial_i \partial_i \Lambda \\ &= \partial_i A^i - \Delta \Lambda \quad \equiv 0 \end{aligned}$$

OSSIA L'EQUAZIONE DI POISSON

$$\Delta \Lambda = -\text{div } \mathbf{A}(\mathbf{x}, x^0)$$

CHE HA SOLUZIONE

$$\Lambda(\mathbf{x}, x^0) = + \frac{1}{4\pi} \int d\mathbf{y} \frac{\text{div } \mathbf{A}(\mathbf{y}, x^0)}{|\mathbf{x} - \mathbf{y}|}$$

SCRIVIAMO ALLORA LE EQUAZIONI DEL MOTO

$$\partial_\nu (\partial^\nu A^\mu - \partial^\mu A^\nu) = 0$$

$$\partial_\nu \partial^\nu A^\mu - \partial^\mu \partial_\nu A^\nu = 0$$

CHE NELLA GAUGE DI COULOMB DIVENTA IL SET DI 4 EQUAZIONI

$$\square A^\mu - \partial^\mu \partial_\nu A^\nu = 0 \quad (\partial_i A^i = 0)$$

SE $m=0$,

$$\partial_\nu \partial^\nu A^\mu - \partial^\mu \partial_\nu A^\nu = 0 \quad \Rightarrow \quad \partial_i \partial^i A^\mu = 0$$

OSSIA, PER UN CAMPO MAGNETICO LIBERO (NIENTE CARICHE O CORRENTI

ESTERNE), A^μ È UNA FUNZIONE ARMONICA:

$$\Delta A^\mu = 0$$

NOTA: OGNI PUNTO CRITICO DI UNA FUNZIONE ARMONICA È UN PUNTO DI SELLA (LE $\partial^2/\partial x_i^2$ NON POSSONO ESSERE CONCORDI!); GLI ESTREMI SONO SUL BORDO.

E SAPPIAMO CHE LE UNICHE FUNZIONI ARMONICHE CHE SI COMPORTANO BENE (VANNO A ZERO) ALL'INFINITO SONO LE COSTANTI. ALLORA, LUNGO LE SOLUZIONI DELLE EQUAZIONI DEL MOTO,

$$A^\mu = 0$$

(IL VALORE DELLA COSTANTE È IRRAILEVANTE).

LE ALTRE 3 EQUAZIONI DIVENTANO

$$\square A^i = 0$$

NOTA: QUESTO IMPLICA $\partial_\mu A^\mu = 0$, OSSIA È SODDISFATTA ANCHE LA GAUGE DI LORENZ!

NOTA: VOLENDO LA COSTANTE È SCELTA COSÌ CHE A SI ANNULLI ALL'INFINITO.

ABBIAMO PERCIÒ RISCritto LE EQUAZIONI DI MAXWELL COME

$$\begin{cases} \square A^i = 0 \\ \partial_i A^i = 0 \end{cases}$$

NOTA: SCRIVIAMO SUBITO LA SOLUZIONE GAUSSI ALL'ANALOGIA CON $(\partial_t m^i)\phi = 0$, $m=0$.

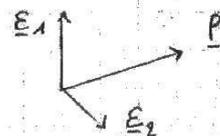
CON SOLUZIONE

$$A^i(x) = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|p|}} \left(a^i(p) e^{-ip \cdot x} + a^{i*}(p) e^{ip \cdot x} \right)$$

$$\partial_i A^i = -i \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|p|}} \left(p_i a^i(p) e^{-ip \cdot x} + c.c. \right) \equiv 0$$

DA CUI SI OTTIENE LA CONDIZIONE

$$p \cdot a(p) = 0$$



PER OGNI p , FISSO $\underline{\epsilon}_1$ E $\underline{\epsilon}_2$ NEL SUO PIANO ORTOGONALE:

$$\underline{\epsilon}_1(p) \wedge \underline{\epsilon}_2(p) = \hat{p} = p/|p|$$

POSSIAMO ALLORA ESPRIMERE A COME COMBINAZIONE LINEARE

$$A(\underline{r}) = \sum_{\lambda=1}^2 c^{(\lambda)}(\underline{r}) \underline{\epsilon}_{\lambda}(\underline{r})$$

$$A(x) = \sum_{\lambda=1}^2 \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|\underline{p}|}} \left(c(\underline{r}, \lambda) \underline{\epsilon}_{\lambda}(\underline{p}) e^{-i\underline{p}\cdot\underline{x}} + h.c. \right)$$

CHE DESCRIVE UN'ONDA ELETTROMAGNETICA CHE SI PROPAGA NEL VUOTO. SE GLI $\underline{\epsilon}_{\lambda}$ SONO REALI, ABBIAMO 2 POSSIBILI POLARIZZAZIONI LINEARI E ORTOGONALI ($\lambda=1, 2$). SE SCEGLIAMO COEFFICIENTI $c^{(\lambda)}$ COMPLESSI RITROVIAMO LE POLARIZZAZIONI CIRCOLARI O ELLITTICHE. SI DICE PIANO DI POLARIZZAZIONE QUELLO INDICATO DALLA DIREZIONE DI PROPAGAZIONE (\underline{p}) E QUELLA DI OSCILLAZIONE DEL CAMPO. IL CAMPO A È TRASVERSO; DATO A RICALCIAMO A

$$\underline{E} = -\dot{\underline{A}}$$

NOTA: IN QUESTA GAUGE $A^0 = 0$.

$$\underline{B} = \nabla \wedge \underline{A}$$

QUINDI ANCHE \underline{E} È TRASVERSO ($\underline{E} \perp \underline{A}$); \underline{B} LO È A SUA VOLTA, MA $\underline{B} \perp \underline{A}$.

PER QUANTIZZARLO, c E c^{\dagger} DIVENTANO OPERATORI:

$c^{\dagger} \rightarrow$ CREAZIONE

$$\dots c^{\dagger}(\underline{p}, \lambda) |0\rangle$$

$c \rightarrow$ ANNICILIAZIONE

$$c(\underline{p}, \lambda) |0\rangle = 0$$

QUANDO CREO UNA PARTICELLA DEVO SPECIFICARE λ , CHE CLASSICAMENTE ERA LA POLARIZZAZIONE DEL CAMPO: VEDREMO CHE ORA RAPPRESENTA LO SPIN.

IN ANALOGIA CON IL CAMPO SCALARE,

$$[c(\underline{r}, \lambda), c(\underline{r}', \lambda')] = 0$$

$$[c(\underline{r}, \lambda), c^{\dagger}(\underline{r}', \lambda')] = \delta(\underline{r} - \underline{r}') \delta_{\lambda\lambda'}$$

NOTA: CON IL CAMPO SCALARE IN REALTÀ IMPONIAMO LE REGOLE DI COMMUTAZIONE CANONICHE SUI CAMPI E QUESTE VI DISCENDENTANO. QUI LE IMPONIAMO NOI, NON AVENDO IL FORMALISMO CANONICO.

* RIPRENDIAMO LA DENSITÀ LAGRANGIANA

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} = -\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} - \frac{1}{4} F_{ij} F^{ij}$$

INFATTI $F_{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICO E $F_{\mu\nu}F^{\mu\nu}$ È QUADRATICO, RICONOSCENDO LE COMPONENTI DEL CAMPO ELETTRICO (F_{0i}) E MAGNETICO (F_{ij}),

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} E^2 - \frac{1}{2} B^2$$

NOTA:

$$F^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & E_x & E_y & E_z \\ -E_x & 0 & B_z & -B_y \\ -E_y & -B_z & 0 & B_x \\ -E_z & B_y & -B_x & 0 \end{pmatrix}$$

CALCOLIAMO L'ENERGIA (NON È PROPRIO L'HAMILTONIANA PERCHÉ NON LA ESPRIMIAMO IN TERMINI DI q^i E p^i):

$$H = \int \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^i} \dot{A}^i - \mathcal{L} \right) d^3x$$

POICHÉ $\partial_i A^0 = 0$ (INFATTI $A^0 = 0$) E LA DIPENDENZA DA \dot{A}^i È SOLTANTO IN E^2 ,

$$\frac{1}{2} E^2 = -\frac{1}{2} (\partial_0 A_i - \partial_0 A^i) = \frac{1}{2} (\partial_0 A^i)^2 = \frac{1}{2} \dot{A}^i \dot{A}^i$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^i} \dot{A}^i - \mathcal{L} = \dot{A}^i \dot{A}^i - \frac{1}{2} E^2 + \frac{1}{2} B^2 = \frac{1}{2} E^2 + \frac{1}{2} B^2$$

*NOTA: STO EGUALIANDO A
 $\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} = +\frac{1}{2} (\partial_0 A_0 - \partial_0 A_i)(\partial^0 A^0 - \partial^0 A^i)$
 $= -\frac{1}{2} (\partial_0 A^0 + \dot{A}^i)^2$
 CON $\partial_i A^0 = 0$.

QUINDI

$$H = \frac{1}{2} \int d^3x (E^2 + B^2)$$

PER QUANTIZZARE (VOLUME FINITO CON CONDIZIONI PERIODICHE AL BORDO E BUON ORDINAMENTO),

$$H = \sum_{\mathbf{n}, \mathbf{p}} |\mathbf{p}| c^\dagger(\mathbf{n}, \mathbf{p}) c(\mathbf{n}, \mathbf{p})$$

O, SU UN VOLUME INFINITO,

$$H = \sum_{\mathbf{n}=1}^{\infty} \int d^3p |\mathbf{p}| c^\dagger(\mathbf{n}, \mathbf{p}) c(\mathbf{n}, \mathbf{p})$$

È SEMPLICE MOSTRARE CHE

$$H c^\dagger(\mathbf{n}_1, \mathbf{p}_1) c^\dagger(\mathbf{n}_2, \mathbf{p}_2) |0\rangle = (|\mathbf{p}_1| + |\mathbf{p}_2|) (\dots)$$

CON

$$p^0 = \omega_{\mathbf{p}} = |\mathbf{p}|$$

COM'È FATTO L'IMPULSO SPAZIALE? LO COSTRUIAMO USANDO IL TEOREMA DI NOETHER.

AVENIAMO VISTO ($\nabla_i \leftrightarrow \partial_i$)

$$p_i = - \int d^3x \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^k} \nabla_i A^k \quad (= -P_i)$$

$$\stackrel{E=-\dot{A}}{=} + \int d^3x E^k \nabla_i A^k = + \int d^3x E^k (\nabla_i A^k - \nabla_k A^i)$$

DOVE NELL'ULTIMO PASSAGGIO HO AGGIUNTO $\nabla_k A^i$, PERCHÉ $E^k \nabla_k A^i$ INTEGRATO IN d^3x PER PARTI FA ZERO ($\nabla \cdot E = 0$). ALLORA

$$P_i = + \int d^3x E^k \epsilon_{ikl} B_l = \int d^3x (E \wedge B)_i$$

NOTA: VEDI DIMOSTRAZIONE SOTTO.

OSSIA P_i È L'INTEGRALE DEL VETTORE DI POYNTING.

QUANTIZZANDO,

$$\underline{P} = \sum_{\lambda=1}^2 \int d^3k \underline{k} c^\dagger(\lambda, \underline{k}) c(\lambda, \underline{k})$$

$$\underline{P} c^\dagger(\lambda, \underline{p}) c(\lambda, \underline{p}) |0\rangle = (\underline{p}_1 + \underline{p}_2) (\dots)$$

NOTA:

$$B_l = (\nabla \wedge \mathbf{A})_l = \epsilon_{lab} \partial^a A^b$$

$$(E \wedge B)_i = \epsilon_{ikl} E_k B_l$$

$$\epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = \delta_{jl} \delta_{km} - \delta_{jm} \delta_{kl}$$

QUINDI, USANDO LA PROPRIETÀ CICLICA DI ϵ_{ijk} ,

$$\begin{aligned} (E \wedge B)_i &= \epsilon_{ikl} E_k (\epsilon_{lab} \partial^a A^b) = \epsilon_{lik} \epsilon_{lab} E_k \partial^a A^b = (\delta_{la} \delta_{kb} - \delta_{lb} \delta_{ka}) E_k \partial^a A^b \\ &= E_k (\partial^i A^k - \partial^k A^i) = E^k (\partial_i A^k - \partial_k A^i) \end{aligned}$$

* RICARICITOLANDO, SI È SCELTA LA GAUGE DI COULOMB

$$\nabla \cdot \mathbf{A} = 0$$

DA CUI $A^0 = 0$. SI È TROVATA

$$\underline{A}(x) = \sum_{\lambda=1}^2 \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|p|}} (c(p, \lambda) \underline{\epsilon}_\lambda(p) e^{-ipx} + h.c.)$$

CON $c(p, \lambda)$, $c^\dagger(p, \lambda)$ OPERATORI DI CREAZIONE E DISTRUZIONE (PARTICELLE CON $m=0$).

NOTA: È CONSERVATA LA QUADRICOMPONENTE

$$J^\mu{}_\nu = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^\mu} \partial_\nu A^i - \mathcal{L} g^\mu{}_\nu$$

$$\text{OSSIA } J^0{}_j = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^i} \partial_j A^i - \mathcal{L} g^0{}_j$$

NOTA: DOPO AVER COSTATATO CHE $A^0 = 0$, SEGUE $\partial_\mu A^\mu = 0 - \nabla \cdot \mathbf{A} = 0$, O VERO SE SI IMPONE LA GAUGE DI COULOMB È SODDISFATTA ANCHE LA GAUGE DI LORENTZ.

IN SENSO CLASSICO E_x INDICA LA POLARIZZAZIONE. DAL PUNTO DI VISTA MICROSCOPICO UN FOTONE È POLARIZZATO CIRCOLARMENTE:

$$|p_+\rangle = [c^+(p,1) + i c^+(p,2)] |0\rangle$$

$$|p_-\rangle = [c^+(p,1) - i c^+(p,2)] |0\rangle$$

SONO STATI CON POLARIZZAZIONE DESTROGIRA O SINISTROGIRA ATTORNO ALLA DIREZIONE DI PROPAGAZIONE p . UNA PARTICELLA DI MASSA NULLA NON PUÒ MAI ESSERE A RIPOSO, QUINDI IL SUO "SPIN" È PER FORZA PARALLELO O ANTIPARALLELO A p .

SUPPONIAMO ORA DI AVERE UN GRAN NUMERO N DI FOTONI: RAPPRESENTANO UN'ONDA ELETTROMAGNETICA? LA RISPOSTA È NO. SO CHE

$$E = -\dot{A}$$

SE GLI N FOTONI SONO DESCRITTI DA $|N\rangle$ (NON PER FORZA POLARIZZATI UGUALI),

$$\langle N | E(x) | N \rangle = 0$$

NOTA: LO STESSO VALE PER IL CAMPO $B = \nabla \times A$.

INFATTI E CONTIENE c E c^+ , IL CUI VALOR MEDIO È NULLO.

L'ANALOGO DEL CAMPO ELETTROMAGNETICO CLASSICO SONO SOLO GLI STATI COERENTI. RICORDANDO

$$c|0\rangle = 0$$

$$c^+|0\rangle = |1\rangle$$

$$|m\rangle = \frac{1}{\sqrt{m!}} c^{+m} |0\rangle$$

SI DICONO COERENTI GLI AUTOSTATI DELL'OPERATORE DI ANNICILAZIONE

$$a|\alpha\rangle = \alpha|\alpha\rangle$$

L'OPERATORE DI CREAZIONE NON HA AUTOSTATI. MOSTRIAMO CHE

$$|\alpha\rangle = e^{-\frac{1}{2}|\alpha|^2} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} |m\rangle$$

NOTA: $|\alpha\rangle$ NON È UNO STATO CON UN NUMERO DI FOTONI DEFINITO, MA UNA SOMMA SU STATI CON UN NUMERO CRESCENTE DI PARTICELLE.

INFATTI

NOTA: PER RICORDARVELO, DEVE PRESTITARE $a|0\rangle = \sqrt{1} |1\rangle = |1\rangle$.

$$a|m\rangle = \sqrt{m} |m-1\rangle$$

$$a^+|m\rangle = \sqrt{m+1} |m+1\rangle$$

$$a|\alpha\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} a|m\rangle = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} \sqrt{m} |m-1\rangle = \alpha \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\alpha^k}{\sqrt{k!}} |k\rangle$$

IL FATTORE ESPONENZIALE È LA NORMALIZZAZIONE.

COSTRUIAMO QUINDI LO STATO COERENTE CON

$$\alpha = \alpha_{\underline{k}}$$

$$|\alpha_{\underline{k}}\rangle = e^{-\frac{1}{2}|\alpha_{\underline{k}}|^2} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\alpha_{\underline{k}}^m}{\sqrt{m!}} |m, \underline{k}\rangle$$

DOVE

$$|m, \underline{k}\rangle = \frac{1}{\sqrt{m!}} c^{+m}(\underline{n}, \underline{k}) |0\rangle$$

VERIFICHIAMO CHE IL VALORE MEDIO DI \underline{A} VALE

$$\langle \alpha_{\underline{k}} | \underline{A}(x) | \alpha_{\underline{k}} \rangle = () \cdot [\alpha_{\underline{k}} \underline{\epsilon}_{\underline{n}}(\underline{k}) e^{-i\underline{k}x} + h.c.] \quad (I)$$

INFATTI \underline{A} È UNA SOMMA SU TUTTI I POSSIBILI \underline{l} , MA DI FATTO IN

$$\underline{A}(x) = \sum_{\underline{n}=1}^2 \sum_{\underline{l}} \frac{1}{\sqrt{V}} \frac{1}{\sqrt{2|\underline{l}|}} [c(\underline{l}, \underline{n}) \underline{\epsilon}_{\underline{n}}(\underline{l}) e^{-i\underline{l}x} + h.c.]$$

CONTA SOLO $\underline{l} = \underline{k}$ (PRENDO SOLO UNO DEI DUE \underline{n} ALLA VOLTA). USIAMO PER L'h.c.

$$\langle \alpha | \alpha^{\dagger} = \alpha^* \langle \alpha |$$

E NOTIAMO CHE LA (I) RIPRODUCE IL RISULTATO CLASSICO (POTREBBE ESSERE LA LUCE DI UN LASER; PER DESCRIVERE QUELLA NATURALE, INCOERENTE, USO LA MATRICE DENSITA'). TUTTO QUESTO FUNZIONA SOLO SE HO MOLTI FOTONI.

NOTA: $\alpha_{\underline{k}}$ AL SECONDO MEMBRO DELLA (I) FA LA PARTE DELL'AMPIEZZA DELL'ONDA.

NOTA: UNO STATO COME $\Psi = \alpha|1\rangle + \beta|2\rangle$ NON DA VALORE MEDIO Nullo DEGLI OPERATORI c E c^{\dagger} . IN EFFETTI NON È UNO STATO CON UN NUMERO BEN DEFINITO DI FOTONI, PERCHÉ NE SONNARAPONE 1 O 2.

EQUAZIONE DI DIRAC

DIRAC, ANNE ANNI '20. PARTE DA

$$i \hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \sqrt{m^2 c^4 + c^2 p^2} \psi$$

$$p = -i \hbar \nabla$$

CHE AVEVAMO QUADRATO PER OTTENERE L'EQUAZIONE DI K-G

$$- \hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = (m^2 c^4 + c^2 p^2) \psi$$

IN CUI COMPARIVANO LE ENERGIE NEGATIVE, PROVENIENTI APPUNTO DALLA QUADRATURA. PER EVITARLA, DIRAC SCRIVE IN FORMA LINEARIZZATA

$$i \hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = (c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + m c^2 \beta) \psi \quad (I)$$

CON $\underline{\alpha}$ E β ADIMENSIONALI E TALI DA RENDERE L'EQUAZIONE INVARIANTE. DEVONO ESSERE AUTOAGGIUNTI (COSI' CHE L'EVOLUZIONE TEMPORALE SIA UNITARIA):

$$\alpha = \alpha^\dagger, \quad \beta = \beta^\dagger$$

E SONO OPERATORI CHE AGISCONO IN QUALCHE "NUOVO" SPAZIO: \underline{p} E α OPERANO IN SPAZI DIVERSI. PONIAMO A IDENTIFICARLI CON LE MATRICI

IN DIMENSIONE d

$$\begin{pmatrix} \psi_1(x) \\ \psi_2(x) \\ \vdots \\ \psi_d(x) \end{pmatrix}$$

NOTA: IN ALTRI TERMINI, \underline{p} E β COMMUTANO IN MODO NON BANALE, NON PERCHÉ α SIA FUNZIONE DI \underline{p} MA PERCHÉ α OPERA SU GRADI DI LIBERTÀ DIVERSI (TIPO LO SPIN).

QUESTO MI DICE ANCHE CHE α E β DEVONO ESSERE HERMITIANI: COMPATONO NELL'HAMILTONIANA E NON SI COMBINANO CON \underline{p} .

L'EQUAZIONE DI K-G MI DICEVA CHE

$$E = \sqrt{m^2 c^4 + c^2 p^2}$$

$$E^2 = c^2 p^2 + m^2 c^4$$

VOGLIO RIOTTENERE QUESTO STESSO RISULTATO ITERANDO LA (I):

$$- \hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = (c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + m c^2 \beta)^2 \psi$$

$$- \hbar^2 \frac{\partial^2 \psi_i}{\partial t^2} = (c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + m c^2 \beta)_{ij}^2 \psi_j$$

(OSSIA COMPONENTE PER COMPONENTE)

SVOLGENDO IL QUADRATO,

$$- \hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = c^2 (\underline{p} \cdot \underline{\alpha})^2 + m^2 c^4 \beta^2 + mc^3 \{ \underline{p} \cdot \underline{\alpha}, \beta \}$$

POICHÉ IN K-G MANCA IL TERMINE mc^3 , DEVONO ANTICOMMUTARE

$$\{ \underline{p} \cdot \underline{\alpha}, \beta \} = 0$$

$$p_i \{ \alpha^i, \beta \} = 0 \quad \rightarrow \quad \{ \underline{\alpha}, \beta \} = 0$$

(INFATTI \underline{p} COMMUTA CON $\underline{\alpha}$ E β).

SIMILMENTE DEVE ESSERE

$$\beta^2 = \mathbb{1}$$

E RIMANE DA IMPORRE

$$c^2 \alpha^i p_i \alpha^j p_j = c^2 p_i p_j \cdot \left\{ \frac{1}{2} (\alpha^i \alpha^j + \alpha^j \alpha^i) + \frac{1}{2} (\alpha^i \alpha^j - \alpha^j \alpha^i) \right\}$$

MA p_i E p_j COMMUTANO, PERCIÒ $p_i p_j$ È SIMMETRICO E

$$p_i p_j (\alpha^i \alpha^j - \alpha^j \alpha^i) = 0 \quad (S_{ij} A^{ij} = S_{ji} A^{ji} = -S_{ij} A^{ij})$$

SI TROVA COSÌ

$$c^2 (\underline{p} \cdot \underline{\alpha})^2 = \frac{c^2}{2} p_i p_j \{ \alpha^i, \alpha^j \}$$

IDENTIFICO ALLORA

$$\frac{1}{2} \{ \alpha^i, \alpha^j \} = \delta^{ij} \cdot \mathbb{1}$$

PERCIÒ $\underline{\alpha}$ E β SONO TALI DA SODDISFARE

$$\begin{cases} \{ \underline{\alpha}, \beta \} = 0 \\ \beta^2 = \mathbb{1} \\ \{ \alpha^i, \alpha^j \} = 2 \delta^{ij} \cdot \mathbb{1} \end{cases} \quad \rightarrow \quad \alpha^{i^2} = \mathbb{1}$$

SEGUE CHE LE 4 MATRICI $\underline{\alpha}$ E β SONO HERMITIANE, ANTICOMMUTANO

TRA LORO E HANNO AUTOVALORI ± 1 . POSSO SCRIVERE

$$\alpha^i = -\beta \alpha^i \beta$$

NOTA: HO MOLTIPLICATO A DESTRA PER β $\alpha^i \beta = -\beta \alpha^i$

$$\text{Tr} \alpha^i = -\text{Tr} (\beta \alpha^i \beta) = -\text{Tr} (\beta^2 \alpha^i) = -\text{Tr} (\alpha^i)$$

DA CUI, VISTA LA GENERALITÀ DELL'ARGOMENTO,

$$\text{Tr} \alpha^i = 0, \quad \text{Tr} \beta = 0$$

NOTA: SI È USATA ANCHE LA PROPRIETÀ CICLICA DELLA TRACCIA DI UN PRODOTTO DI MATRICI.

QUINDI α E β VIVONO IN UNO SPAZIO DI DIMENSIONE PARI (HO TANTI 1 QUANTI -1 LUNGO LA DIAGONALE). $d=0$ È BANALE; SE $d=2$, POTREI USARE LE MATRICI DI PAULI E L'IDENTITÀ

$$\sigma_i, I \quad (\text{INFATTI: } ① \{\sigma_i, \sigma_j\} = 0; ② \sigma_x \sigma_y = i \sigma_z \text{ E I P.M. CIRCARE; } ③ \text{Tr} \sigma_i = 0; ④ \sigma_i^2 = \mathbb{1} \text{ E } (\hat{n} \cdot \sigma)^2 = \mathbb{1})$$

MA NON ANTICOMMUTANO TUTTE E 4 TRA LORO (L'IDENTITÀ COMMUTA CON TUTTI).

SI PUÒ FARE SE $m=0$, NEL QUAL CASO IN (I) SPARISCE β E MI BASTANO 3 MATRICI (EQUAZIONE DI WEILLE, SI USAVA PER NEUTRINI A MASSA NULLA).

CI METTIAMO ALLORA NEL CASO $d=4$ (SPAZIO DI DIRAC, È SOLO UN CASO CHE SIANO 4 COME NELLO SPAZIO TEMPO). SCRIVIAMO

$$\beta = \begin{pmatrix} \mathbb{1}_2 & 0_2 \\ 0_2 & -\mathbb{1}_2 \end{pmatrix} \quad \alpha^i = \begin{pmatrix} 0_2 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0_2 \end{pmatrix}$$

DOVE LE σ^i SONO MATRICI DI PAULI. VERIFICHIAMO AD ESEMPIO

$$\begin{aligned} \{\alpha^i, \beta\} &= \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix} \\ &= \begin{pmatrix} 0 & -\sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ -\sigma^i & 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix} \end{aligned}$$

TUTTE LE POSSIBILI ALTRE RAPPRESENTAZIONI SONO UNITARIAMENTE EQUIVALENTI A QUESTA, QUINDI TALE SCELTA NON HA EFFETTI VISIBILI SULLA FISICA.

* È DAVVERO UN'ESPRESSIONE COVARIANTE?

$$i \frac{\partial \psi}{\partial t} = (\beta \cdot \alpha + \beta m) \psi$$

$$i \beta \frac{\partial \psi}{\partial x^0} = (\beta^i \alpha_i + m) \psi$$

CHIAMIAMO γ^i LE MATRICI

$$\beta \alpha^i = \gamma^i$$

$$\gamma^{i\dagger} = -\gamma^i$$

$$\text{NOTA: } \gamma^0 = \begin{pmatrix} \mathbb{1} & 0 \\ 0 & -\mathbb{1} \end{pmatrix}, \quad \gamma^i = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ -\sigma^i & 0 \end{pmatrix}$$

$$\beta = \gamma^0$$

$$\gamma^0 = \gamma^{0\dagger}$$

E RISCRIVIAMO

$$i\gamma^0 \frac{\partial \psi}{\partial x^0} = -i\gamma^i \frac{\partial \psi}{\partial x^i} + m\psi$$

$$i\gamma^\mu \frac{\partial \psi}{\partial x^\mu} - m\psi = 0$$

NOTA: USANDO LA NOTAZIONE $\not{\partial} = \gamma^\mu \partial_\mu$,

$$(i\not{\partial} - m)\psi = 0$$

CHE È L'EQUAZIONE DI DIRAC IN FORMA COVARIANTE.

* VERIFICHIAMO CHE

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2g^{\mu\nu}$$

INFATTI, AD ESEMPIO,

$$\{\gamma^i, \gamma^j\} = \{\beta\alpha^i, \beta\alpha^j\} = -\{\alpha^i, \alpha^j\} = -2\delta^{ij}$$

NOTA: OCCORRE CHE SUOL DIRE $2g^{\mu\nu} \neq \gamma^\mu \gamma^\nu$.
 γ^μ È UNA MATRICE MENTRE $g^{\mu\nu}$ È UN NUMERO.

NOTA:

$$\begin{aligned} &= \beta\alpha^i\beta\alpha^j + \beta\alpha^j\beta\alpha^i = -\alpha^i\beta\alpha^j - \alpha^j\beta\alpha^i \\ &= -\alpha^i\alpha^j - \alpha^j\alpha^i \end{aligned}$$

* MOSTRIAMO L'IDENTITÀ

$$\gamma^0 \gamma^{\mu+} \gamma^0 = \gamma^\mu$$

INFATTI

$$\gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 = \gamma^0 \quad (\mu=0)$$

$$-\gamma^0 \gamma^i \gamma^0 = \gamma^i \quad (\mu=1,2,3)$$

COVARIANZA DELL'EQUAZIONE DI DIRAC

SIANO O, O' DUE SISTEMI INERZIALI CONNESSI DALLA TRASFORMAZIONE DI LORENZ

$$x^{\mu'} = \Lambda^{\mu'}_{\nu} x^{\nu}$$

$$\Lambda^{\mu'}_{\alpha} \Lambda^{\nu}{}_{\beta} g^{\alpha\beta} = g^{\mu'\nu}$$

COME SI TRASFORMA $\psi(x)$?

ψ

$$O': \psi_{\alpha'}(x')$$

COME SEMPRE, IL CAMPO $\psi(p)$ È ASSOLUTO: CAMBIANO LE SUE COMPONENTI

NEI DUE SISTEMI DI RIFERIMENTO SECONDO LA TRASFORMAZIONE LINEARE

$$\psi'_{\alpha'}(x') = S_{\alpha\beta}(\Lambda) \psi_{\beta}(x)$$

ALLORA (LA MASSA È UN INVARIANTE)

$$O: (i\not{\partial} - m)\psi(x) = 0$$

$$O': (i\not{\partial}' - m)\psi'(x') = 0$$

CERCHIAMO ALLORA $S(\Lambda)$ TALE PER CUI

$$x' = \Lambda x$$

$$\psi'(x') = S(\Lambda) \psi(x)$$

LA $S(\Lambda)$ È UNA RAPPRESENTAZIONE DEL GRUPPO DI LORENTZ (NON È DIFFICILE DIMOSTRARE CHE SI TRATTA DI UN GRUPPO): INFATTI

NOTA: È UN OMOMORFISMO

$$\Lambda_1 \Lambda_2 = \Lambda_3 \quad \Rightarrow \quad S(\Lambda_1) S(\Lambda_2) = S(\Lambda_3)$$

SE SUPONGO DI NON PERDERE INFORMAZIONI SULLA DINAMICA DOPO LA TRASFORMAZIONE, DEVE ESISTERE $S^{-1}(\Lambda)$ E SORINO

$$0 = (i \not{\partial} - m) \psi(x) = (i \not{\partial} - m) S^{-1}(\Lambda) \psi'(x')$$

$$S(i \not{\partial} - m) S^{-1} \psi'(x') = 0$$

$$i S(\Lambda) \gamma^\mu S^{-1}(\Lambda) \partial_\mu \psi'(x') - m \psi'(x') = 0$$

NOTA: $[0, \partial_\mu] = 0$.
INFATTI ∂_μ AGISCE SULLE COORDINATE E S SULLO "SPIN": IMMAGINA
 $\psi = \psi_{\text{SOLUZIONE}} \otimes \psi_{\text{DIRAC}}$

MA

$$\partial_\mu \psi'(x') = \frac{\partial \psi'(x')}{\partial x^\mu} = \frac{\partial x^{\nu'}}{\partial x^\mu} \frac{\partial \psi'(x')}{\partial x^{\nu'}} = \Lambda^{\nu'}_{\mu} \frac{\partial \psi'(x')}{\partial x^{\nu'}}$$

CHE SOSTITUITA DA' (OCCHIO CHE S AGISCE SUGLI INDICI DI DIRAC, QUINDI NON COMMUTA CON LE γ^μ , MENTRE COMMUTANO γ E Λ)

$$i S(\Lambda) \gamma^\mu S^{-1}(\Lambda) \Lambda^{\nu'}_{\mu} \frac{\partial \psi'(x')}{\partial x^{\nu'}} - m \psi'(x') = 0$$

RITROVIAMO LA FORMA DELLA EQUAZIONE DI PARTENZA SE

$$\underline{S(\Lambda) \gamma^\mu S^{-1}(\Lambda) \Lambda^{\nu'}_{\mu} = \gamma^{\nu'}} \quad (I)$$

QUESTO RISULTATO È SUBORDINATO AL FATTO CHE LE γ^μ SONO DETERMINATE A MENO DI UNA TRASFORMAZIONE UNITARIA CHE LASCIA INALTERATI I VALORI MEDI, QUINDI LE POSSO PRENDERE UGUALI NEI DUE SISTEMI DI RIFERIMENTO (LE RAPPRESENTAZIONI DIFFERISCONO PER TRASF. UNITARIE).

LA (I) PUO' ESSERE RISOSSCRITTA COME

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^{\nu'} S(\Lambda) = \Lambda^{\nu'}_{\mu} \gamma^\mu \quad (II)$$

AMMETTE UNA SOLUZIONE? VEDREMO CHE LA AMMETTE.

NOTA: (SPOILER ALERT) SI TROVAVA $S(\Lambda) = 1 + \frac{1}{8} \text{Exp}[\gamma^\alpha, \gamma^\beta]$

SE APPLICO A γ^ν LA TRASFORMAZIONE $S(\Lambda)$ (OSSIA $\gamma^{\nu'} = S^{-1} \gamma^\nu S$), DALLA (II) OTTENGO

$$\gamma^{\nu'} = \Lambda^\nu{}_\mu \gamma^\mu$$

CHE NON SONO QUELLE VISTE DA O' , PERCHÉ $\Lambda^\nu{}_\mu$ MISCHIA LE COMPONENTI HERMITIANE E ANTIHERMITIANE. RESTA VALIDA, TUTTAVIA,

$$\begin{aligned} \{\gamma^{\nu'}, \gamma^{\mu'}\} &= \{\Lambda^\nu{}_\alpha \gamma^\alpha, \Lambda^\mu{}_\beta \gamma^\beta\} \\ &= \Lambda^\nu{}_\alpha \Lambda^\mu{}_\beta \{\gamma^\alpha, \gamma^\beta\} = 2g^{\alpha\beta} \Lambda^\nu{}_\alpha \Lambda^\mu{}_\beta = 2g^{\mu\nu} \end{aligned}$$

È UNA SIMILITUDINE: È CONSERVATA LA PROPRIETÀ DI ANTICOMMUTAZIONE MA NON QUELLA DI CONIUGIO. LA TRASFORMAZIONE DI SIMILITUDINE NON PUÒ ESSERE UNITARIA, ALTRIMENTI MANDEREBBE MATRICI HERMITIANE IN ALTRE MATRICI HERMITIANE; FA ECCEZIONE IL SOTTOGRUPPO DELLE ROTAZIONI TRIDIMENSIONALI, CHE SONO UNITARIE.

NOTA: SIGNIFICA CHE $S(\Lambda)$ NON È UNA RAPPRESENTAZIONE UNITARIA DEL GRUPPO DI LORENTZ (VEDI P. 155 (A14)).

* DIMOSTRIAMO CHE

$$\gamma^0 S^{-1}(\Lambda) \gamma^0 = S^+(\Lambda)$$

INFATTI DALLA (II) SEGUE

$$S^+ \gamma^{\nu'} (S^{-1})^+ = \Lambda^\nu{}_\mu \gamma^{\mu'}$$

$$\gamma^0 S^+ \gamma^0 \gamma^\nu \gamma^0 (S^{-1})^+ \gamma^0 = \gamma^0 \Lambda^\nu{}_\mu \gamma^{\mu'} \gamma^0$$

$$\underbrace{\gamma^0 S^+ \gamma^0}_A \gamma^\nu \underbrace{\gamma^0 (S^{-1})^+ \gamma^0}_{\text{È L'INVERSA DELLA A PERCHÉ } \gamma^0 \gamma^0 = 1} = \Lambda^\nu{}_\mu \gamma^{\mu'}$$

(III)

NOTA:

$$\begin{aligned} \{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 0 &\rightarrow \gamma^\mu \gamma^\nu = -\gamma^\nu \gamma^\mu \\ \{\gamma^i, \gamma^j\} = -2\delta^{ij} &\rightarrow \gamma^i \gamma^j = -\gamma^j \gamma^i \quad i, j \end{aligned}$$

NOTA: SI È USATA

$$\gamma^0 \gamma^{\mu'} \gamma^0 = \gamma^\mu$$

PER ANALOGIA CON LA (II) SEGUE IL RISULTATO.

NOTA: OVVERO ASSOCIO

$$S^{-1} = \gamma^0 S^+ \gamma^0, \quad S = \gamma^0 S^{-1} \gamma^0$$

* CONSIDERIAMO ORA IL SOTTOGRUPPO DELLE ROTAZIONI TRIDIMENSIONALI

$$x^{0'} = x^0$$

$$x^{i'} = R_{ij} x^j$$

NOTA: QUESTO INVECE È UN GRUPPO DI LIE COMPATTO, QUINDI AMMETTE SEMPRE UNA RAPPRESENTAZIONE UNITARIA.

CHE NON MESCOLANO IL TEMPO CON LO SPAZIO. ALLORA

$$S^{-1}(R) \gamma^0 S(R) = \gamma^0$$

OVVERO $S(R)$ COMMUTA CON γ^0 E DI CONSEGUENZA ANCHE $S^{-1}(R)$

COMMUTA CON γ^0 . DALLA (III) SEGUE ALLORA CHE $S(R)$ È UNITARIA:

$$S^{-1}(R) = S^+(R)$$

* COSTRUIAMO I COVARIANTI DI DIRAC (UNA BASE NELLO SPAZIO DI DIRAC, IN CUI ABBIAMO 4 VETTORI E 16 MATRICI FONDAMENTALI).

$$1 + 4 + 1 + [(16-4)/2=6] + 4$$

$$I \quad \gamma^{\mu} \quad \gamma^5 = i\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3 \quad \sigma^{\mu\nu} = \frac{i}{2} [\gamma^{\mu}, \gamma^{\nu}] \quad \gamma^5\gamma^{\mu}$$

$$\{\gamma^{\mu}, \gamma^{\nu}\} = 2\eta^{\mu\nu} \quad \{\gamma^5, \gamma^{\mu}\} = 0$$

SONO LINEARMENTE INDIPENDENTI. LA TRACCIA DEL PRODOTTO DI UN NUMERO DISPARI DI MATRICI È NULLA:

$$\text{Tr}(\gamma^{\mu}\gamma^{\nu}\dots\gamma^{\mu})^{\text{DISPARI}} = 0$$

NOTA: $\sigma^{\mu\nu}$ E γ^5 SONO HERMITIANI. γ^5 SI DICE OPERATORE CHIRALE. INOLTRE $\sigma^{\mu\nu} = \epsilon^{\mu\nu\alpha\beta}\sigma_{\alpha\beta} = \epsilon^{\mu\nu\alpha\beta} \begin{pmatrix} 0 & \sigma^{\alpha} \\ \sigma^{\beta} & 0 \end{pmatrix}$.

INTRODUCIAMO QUINDI LA NOTAZIONE

$$\bar{\Psi}(x) = \Psi^{\dagger}(x)\gamma^0$$

$$\bar{\Psi}_a(x) = \gamma^0_{ba}\Psi_b^{\dagger}(x)$$

NOTA: POICHÉ, COME SI È VISTO, $S(\Lambda)$ NON È UNITARIA, IN GENERALE $\Psi^{\dagger}(x)\Psi(x) \neq \Psi^{\dagger}(x')\Psi(x')$, OSSIA NON È UNO SCALARE. NE DOBBIAMO CERCARE UN ALTRO.

DOVE SI RICORDA CHE

$$\Psi(x) = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix}$$

$$\Psi^{\dagger} = (\psi_1^*, \psi_2^*, \psi_3^*, \psi_4^*)$$

1) CHIEDIAMOCI COME SI TRASFORMA L'OGGETTO

$$\bar{\Psi}(x)\Psi(x)$$

OSSIA VEDIAMO QUANTO VALE

$$\bar{\Psi}'(x')\Psi'(x') = \bar{\Psi}(x)S^{-1}(\Lambda)S(\Lambda)\Psi(x) = \bar{\Psi}(x)\Psi(x)$$

È CIO È UNA QUANTITÀ SCALARE. INFATTI

$$\Psi'(x') = S(\Lambda)\Psi(x)$$

$$\Psi'^{\dagger}(x') = \Psi^{\dagger}(x)S^{\dagger}(\Lambda)$$

$$\text{NOTA: } S^{-1} = \gamma^0 S^{\dagger} \gamma^0$$

$$\bar{\Psi}'(x') = \Psi^{\dagger}(x)S^{\dagger}(\Lambda)\gamma^0 = \Psi^{\dagger}(x)\gamma^0 S^{-1}(\Lambda) = \bar{\Psi}(x)S^{-1}(\Lambda)$$

2) ORA STUDIAMO

$$\bar{\Psi}'(x')\gamma^{\mu}\Psi'(x') = \bar{\Psi}(x)S^{-1}(\Lambda)\gamma^{\mu}S(\Lambda)\Psi(x) = \Lambda^{\mu}_{\nu}\bar{\Psi}(x)\gamma^{\nu}\Psi(x)$$

OVVERO SI TRASFORMA COME UN QUADRIVETTORE.

3) E ANCORA, RICORDIAMO LA DEFINIZIONE DI DETERMINANTE

$$\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} = \Lambda^{\alpha}_{\mu}\Lambda^{\beta}_{\nu}\Lambda^{\gamma}_{\rho}\Lambda^{\delta}_{\sigma} = \det \Lambda \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$$

INFATTI

$$\det \begin{pmatrix} A_{11} & A_{12} & \dots \\ \vdots & \vdots & \dots \end{pmatrix} = \sum (-1)^i A_{1i1} A_{2i2} \dots$$

$\rightarrow 1, 2, \dots, m$
 $\rightarrow 1, 2, \dots, m'$

POSSIAMO ESPRIMERE ALLORA

$$\gamma^5 = \frac{i}{4!} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} \gamma^\mu \gamma^\nu \gamma^\rho \gamma^\sigma$$

NOTA: PER OGNI SEQUENZA FISSATA $\{\mu, \nu, \rho, \sigma\}$ L'ESPRESSIONE A FIANCO RISTITUISCE γ^5 , QUINDI DIVIDO PER LE 4! POSSIBILI PERMUTAZIONI.

SI PUO' ALLORA VERIFICARE CHE SI TRASFORMA COME UNO PSEUDOSCALARE

$$\begin{aligned} \bar{\Psi}'(x') \gamma^5 \Psi'(x') &= \frac{i}{4!} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} \bar{\Psi}(x) S^{-1}(\Lambda) \underbrace{\gamma^\mu}_{S^{-1}} \underbrace{\gamma^\nu}_{S^{-1}} \underbrace{\gamma^\rho}_{S^{-1}} \underbrace{\gamma^\sigma}_{S^{-1}} S(\Lambda) \Psi(x) \\ &= \frac{i}{4!} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} \Lambda^\mu_\alpha \Lambda^\nu_\beta \Lambda^\rho_\gamma \Lambda^\sigma_\delta \bar{\Psi}(x) \gamma^\alpha \gamma^\beta \gamma^\gamma \gamma^\delta \Psi(x) \\ &= \frac{i}{4!} \det \Lambda \cdot \epsilon_{\alpha\beta\gamma\delta} \bar{\Psi}(x) \gamma^\alpha \gamma^\beta \gamma^\gamma \gamma^\delta \Psi(x) \\ &= \det \Lambda \bar{\Psi}(x) \gamma^5 \Psi(x) \end{aligned}$$

4) SI POSSONO MOSTRARE INFINE

$$\bar{\Psi}'(x') \sigma^{\mu\nu} \Psi'(x') = \Lambda^\mu_\alpha \Lambda^\nu_\beta \bar{\Psi}(x) \sigma^{\alpha\beta} \Psi(x)$$

$$\bar{\Psi}'(x') \gamma^5 \Psi'(x') = (\det \Lambda) \Lambda^\mu_\nu \bar{\Psi}(x) \gamma^\nu \Psi(x)$$

QUEST'ULTIMA È LA LEGGE DI TRASFORMAZIONE DI UNO PSEUDO-4-VETTORE*

$$V^{\mu'}(x') = (\det \Lambda) \Lambda^\mu_\nu V^\nu(x)$$

MENTRE IL PEZZO IN $\sigma^{\mu\nu}$ SI TRASFORMA COME UN TENSORE DOPPIO.

*NOTA: SI RICORDI CHE $\det \Lambda = \pm 1$ E CHE, PER DEFINIZIONE, UN VETTORE ASSIALE NON CAMBIA SEGNO SOTTO PARITA' (COME UNO SCALARE). APPLICANDO P, $\gamma^5 \gamma^\mu$ VA A FINIRE IN $-(\text{SE STESSO}) \cdot \det P = (\text{SE STESSO})$.

LIMITE NON RELATIVISTICO

RIPRENDIAMO L'EQUAZIONE DI DIRAC

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = (c \alpha \cdot \underline{p} + \beta mc^2) \Psi$$

CHE DIRAC STESSO INTRODUSSSE NELLA SPERANZA DI LIBERARSI DELLE ENERGIE NEGATIVE. STUDIAMO A IMPULSO NULO UNA GENERICA SOLUZIONE

$$\Psi(x) = \begin{pmatrix} \vdots \\ \vdots \end{pmatrix} e^{-i \frac{E}{\hbar} t} \quad p = \left(\frac{E}{c}, 0 \right)$$

SPEZZANDO IL VETTORE A 4 COMPONENTI IN DUE BLOCCHI DA 2,

$$E \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} mc^2 & 0 \\ 0 & -mc^2 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$$

$$E \psi = mc^2 \psi$$

$$E \chi = -mc^2 \chi$$

E SIAMO ROVINATI: ABBIAMO DI NUOVO SOLUZIONI A ENERGIA NEGATIVA. CE NE FACCIAMO UNA RAGIONE E LE USIAMO PER DESCRIVERE L'ANTIMATERIA.

* COME INTERAGISCE UNA PARTICELLA IN UN CAMPO ELETTROMAGNETICO ESTERNO (CHE SUPPONIAMO IMPERTURBATO DALLA PARTICELLA)?

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \left\{ \left[c \alpha \cdot \left(\underline{p} - \frac{e}{c} \underline{A} \right) + \beta mc^2 \right] + e\phi \right\} \Psi$$

NOTA: LA SOSTITUZIONE MINIMALE CONSISTE IN
 $p^\mu \rightarrow p^\mu - \frac{e}{c} A^\mu = \left(\frac{E}{c} - e\phi, \underline{p} - \frac{e}{c} \underline{A} \right)$

(SOSTITUZIONE MINIMALE). SPEZZEREMO QUEST'ULTIMA IN DUE EQUAZIONI, UNA PER IL BLOCCO SUPERIORE E UNA PER QUELLO INFERIORE

$$\Psi = \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix}$$

(A BLOCCHI COME α E β)

PIÙ IN GENERALE, LA SOSTITUZIONE MINIMALE PRESCRIVE

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi = \left[c \alpha \cdot \underline{\pi} + \beta mc^2 + e\phi \right] \Psi \quad \underline{\pi} = \underline{p} - \frac{e}{c} \underline{A}$$

IN TERMINI DEI BLOCCHI 2×2 ,

$$i\hbar \begin{pmatrix} \dot{\tilde{\psi}} \\ \dot{\tilde{\chi}} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} mc^2 + e\phi & c\sigma \cdot \pi \\ c\sigma \cdot \pi & -mc^2 + e\phi \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix}$$

OVVERO

$$\begin{cases} i\hbar \dot{\tilde{\psi}} = (mc^2 + e\phi) \tilde{\psi} + c\sigma \cdot \pi \tilde{\chi} \\ i\hbar \dot{\tilde{\chi}} = c\sigma \cdot \pi \tilde{\psi} + (-mc^2 + e\phi) \tilde{\chi} \end{cases}$$

EQUIVALENTI ALL'EQUAZIONE DI DIRAC DI PARTENZA.

ORA RISCRIVO, SEMPRE IN MANIERA ESATTA, LO SPINORE COME AUTOSTATO DELL'ENERGIA (u È LO STATO AL TEMPO $t=0$)

$$\tilde{\psi} = e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} e^{-i\frac{E'}{\hbar}t} u = e^{-i\frac{E}{\hbar}t} u$$

AGGIUNGAMO INVECE UNA FASE CHE TRASLA 'E' DELL'ENERGIA DI RIPOSO

$$\tilde{\psi} = e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \psi \quad \psi = e^{i\frac{mc^2}{\hbar}t} \tilde{\psi}$$

NOTA: IN REALTÀ QUESTO CONTO È EVITABILE SOTTRAENDO SEMPLICEMENTE IL TERMINE DI MASSA A RIPOSO DALL'HAMILTONIANA,
 $H_0 \rightarrow H_0 - mc^2$

OTTENGO

$$i\hbar \dot{\tilde{\psi}} = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \left(e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \psi \right) = e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \dot{\psi} + mc^2 e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \psi$$

AVENDO SOTTRATTO IL TERMINE DI MASSA (È UNA TRASFORMAZIONE CANONICA SULL'EQUAZIONE DI DIRAC) AVRO' UN'ENERGIA PICCOLA PER BASSI IMPULSI E QUESTO PERMETTERÀ DI FARE APPROSSIMAZIONI.

OTTENGO

$$\begin{cases} i\hbar \dot{\psi} = e\phi \psi + c\sigma \cdot \pi \chi \\ i\hbar \dot{\chi} = c\sigma \cdot \pi \psi + (-2mc^2 + e\phi) \chi \end{cases} \quad (I)$$

RICORDIAMO CHE IL PROBLEMA "LIBERO" AMMETTEVA COME SOLUZIONI

$$mc^2 \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad mc^2 \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad -mc^2 \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad -mc^2 \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

ENERGIE POSITIVE

IL NOSTRO RISCALAMENTO È EFFICACE SULLE SOLUZIONI A ENERGIA POSITIVA, QUINDI ORA PONIAMO L'ATTENZIONE SU QUELLE.

NEL LIMITE NON RELATIVISTICO VOGLIO APPROSSIMARE LE (I).

NELLA SECONDA, IN

$$(-2mc^2 + e\phi) \chi$$

VINCE SICURAMENTE IL PRIMO TERMINE E ANCHE SU $i\hbar \dot{\chi}$ (LA DERIVATA TRA QUÒ L'ENERGIA PERCHÉ IL TEMPO COMPARE SOLO IN $e^{-i\frac{H_0}{\hbar}t}$). RIMANE

$$\chi = \frac{\sigma \cdot \pi \psi}{2mc}$$

NEL LIMITE NON RELATIVISTICO χ È PICCOLA:

$$\chi \sim \frac{mv}{mc} = \frac{v}{c} \ll 1$$

NELLA PRIMA OTTENDO, SOSTITUENDO QUANTO TROVATO,

$$i\hbar \dot{\psi} = \frac{c(\sigma \cdot \pi)^2}{2mc} \psi + e\phi \psi = \left[\frac{(\sigma \cdot \pi)^2}{2m} + e\phi \right] \psi$$

SE LA PARTICELLA FOSSE LIBERA (SENZA CAMPO MAGNETICO),

$$\pi \rightarrow p$$

$$(\sigma \cdot p)^2 = p_i p_j \sigma_i \sigma_j = \frac{1}{2} p_i p_j \{ \sigma_i, \sigma_j \} = p_i p_j \delta_{ij} = p^2$$

$$i\hbar \dot{\psi} \rightarrow \left(\frac{p^2}{2m} + e\phi \right) \psi$$

*NOTA: SI È MANGIATO IL COMMUTATORE $[\sigma_i, \sigma_j] = 2i\epsilon_{ijk} \sigma_k$ MA TANTO È ANTISIMMETRICO MENTRE $p_i p_j$ È SIMMETRICO. SOTTO LO SI FA PER ESTESO.

NEL CASO DI INTERAZIONE,

$$\pi = p - eA$$

E LE COMPONENTI π_i, π_j NON COMMUTANO: ALLOBA ($[\sigma_i, \pi_j] = 0$)

$$(\sigma \cdot \pi)^2 = \pi_i \pi_j \sigma_i \sigma_j$$

$$= \pi_i \pi_j \left(\frac{1}{2} \{ \sigma_i, \sigma_j \} + \frac{1}{2} [\sigma_i, \sigma_j] \right)$$

$$= \pi_i \pi_j (\delta_{ij} + i\epsilon_{ijk} \sigma_k)$$

$$= \pi^2 + i\epsilon_{ijk} \pi_i \pi_j \sigma_k$$

$$= \pi^2 + i\epsilon_{ijk} \left(\frac{1}{2} [\pi_i, \pi_j] + \frac{1}{2} \{ \pi_i, \pi_j \} \right) \sigma_k$$

$$= \pi^2 + \frac{i}{2} \epsilon_{ijk} [\pi_i, \pi_j] \sigma_k$$

SIMMETRICO

VEDIAMO QUANTO VALE

$$[\pi_i, \pi_j] = [p_i - \frac{e}{c} A_i, p_j - \frac{e}{c} A_j] = -\frac{e}{c} [p_i, A_j] - \frac{e}{c} [A_i, p_j]$$

DOVE

$$[p_i, A_j] = -i\hbar [\nabla_i, A_j] = -i\hbar \nabla_i A_j$$

INFATTI

$$\left[\frac{d}{dx}, A(x) \right] \psi = \frac{d}{dx} [A(x)\psi] - A \frac{d\psi}{dx} = \left(\frac{d}{dx} A(x) \right) \psi$$

ALLORA

$$[\pi_i, \pi_j] = -\frac{e}{c} (-i\hbar) \partial_i A_j + \frac{e}{c} (-i\hbar) \partial_j A_i = i\hbar \frac{e}{c} (\partial_i A_j - \partial_j A_i)$$

E INFINE

$$\begin{aligned} (\underline{\sigma} \cdot \underline{\pi})^2 &= \underline{\pi}^2 - \frac{\hbar e}{2c} \epsilon_{ijk} (\partial_i A_j - \partial_j A_i) \sigma_k \\ &= \underline{\pi}^2 - \frac{\hbar e}{2c} 2(\underline{\nabla} \wedge \underline{A}) \cdot \underline{\sigma} \\ &= \underline{\pi}^2 - \frac{e\hbar}{c} \underline{B} \cdot \underline{\sigma} \end{aligned}$$

ABBIAMO OTTENUTO

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{\pi^2}{2m} \psi + e\phi \psi - \frac{e\hbar}{2mc} \underline{B} \cdot \underline{\sigma} \psi$$

$$= \frac{\left(\underline{p} - \frac{e}{c} \underline{A} \right)^2}{2m} \psi + e\phi \psi - \frac{e}{mc} \underline{B} \cdot \underline{S} \psi \quad \underline{S} = \frac{\hbar}{2} \underline{\sigma}$$

NEL LIMITE DI BASSE ENERGIE L'EQUAZIONE DI DIRAC SI RIDUCE A UN'EQUAZIONE A DUE COMPONENTI (EQUAZIONE DI PAULI).

RICONOSCIAMO IL MOMENTO MAGNETICO DELL'ELETTRONE

$$\underline{\mu} = \frac{e}{mc} \underline{S}$$

DOVE \underline{S} È LO SPIN: NON È INTERPRETABILE COME UN MOMENTO ANGOLARE, PERCHÉ IL RAPPORTO GIROMAGNETICO È IL DOPIO DI QUELLO CLASSICO. SPERIMENTALMENTE, TALE RAPPORTO È CIRCA 2 E NON ESCE DALLA TEORIA PERCHÉ ABBIAMO TRASCURATO LA CONTROAZIONE DELL'ELETTRONE SUL CAMPO (SI VEDE IN QED).

LA TEORIA PREVEDE CHE I LIVELLI NON DIPENDANO DALL' ORIENTAZIONE DELLO SPIN, MENTRE SARIAMO CHE NON È VERO: VEDREMO CHE CIO' È DOVUTO ALL' EFFETTO SPIN-ORBITA, CHE NON È ELETTROMAGNETICO.

* NELL' EQUAZIONE DI PAULI SONO CONSERVATI CONTEMPORANEAMENTE IL MOMENTO ANGOLARE ORBITALE E QUELLO DI SPIN; INVECE NELL' EQUAZIONE DI DIRAC NON SI CONSERVA

$$\underline{L} = \underline{r} \wedge \underline{p}$$

PER VEDERLO, BASTA MOSTRARE CHE NON COMMUTA CON H :

$$\begin{aligned} & [\underline{r} \wedge \underline{p}, (c\alpha \cdot \underline{p} + \beta mc^2)] \\ &= [\underline{r} \wedge \underline{p}, c\alpha \cdot \underline{p}] = c [\underline{r} \wedge \underline{p}, \alpha \cdot \underline{p}] = c [\underline{r}, \alpha \cdot \underline{p}] \wedge \underline{p} \end{aligned}$$

INFATTI NEL CASO LIBERO LE p_i COMMUTANO. DETTE x_i LE COMPONENTI DI \underline{r} ,

$$[x_i, \alpha_j p_j] = \alpha_j [x_i, p_j] = i\hbar \alpha_j \delta_{ij} = i\hbar \alpha_i$$

$$[\underline{L}, H_0] = i\hbar c (\alpha \wedge \underline{p})$$

INTRODUCIAMO LO SPIN

$$\underline{S} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} \underline{\sigma} & 0 \\ 0 & \underline{\sigma} \end{pmatrix}$$

E VERIFICHIAMO SE

$$[\underline{S}, H_0] = [\underline{S}, c\alpha \cdot \underline{p} + \beta mc^2] = [\underline{S}, c\alpha \cdot \underline{p}] = c [\underline{S}, \alpha \cdot \underline{p}]$$

NON È DIFFICILE DIMOSTRARE CHE

$$\underline{J} = (\underline{r} \wedge \underline{p} + \underline{S})$$

$$[\underline{J}, H_0] = 0$$

QUINDI SEPARATAMENTE NON SI CONSERVANO NÉ \underline{L} , NÉ \underline{S} ; SI CONSERVA INVECE \underline{J} .

NOTA:

1) NON È $\propto \underline{\sigma}$, PERCHÉ $\alpha = \begin{pmatrix} 0 & \underline{\sigma} \\ \underline{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$

2) È LA GENERALIZZAZIONE A 4 COMPONENTI DI $\underline{S} = \frac{\hbar}{2} \underline{\sigma}$.

NOTA:

$$[S_i, \alpha_j p_j] = \frac{\hbar}{2} \left[\begin{pmatrix} \sigma_i & 0 \\ 0 & \sigma_i \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} \alpha_j p_j & 0 \\ 0 & \alpha_j p_j \end{pmatrix} \right] p_j$$

$$= \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} [\sigma_i, \sigma_j] & 0 \\ 0 & [\sigma_i, \sigma_j] \end{pmatrix} p_j = i\hbar \epsilon_{ijk} \alpha_k p_j = i\hbar (\underline{p} \wedge \underline{\alpha})_i$$

NOTA: SE \underline{J} È CONSERVATO E \underline{L} NO, EVIDENTEMENTE NON LO È NEANCHE \underline{S} .

* CHE COSA SUCCEDERÀ SE AGGIUNGO ALL' HAMILTONIANA UN POTENZIALE

$$V = V(\underline{r})$$

(COME QUELLO COULOMBIANO)?

NOTA: ANIMUOVO PERÒ IL CAMPO ELETTROMAGNETICO.

NEL LIMITE NON RELATIVISTICO $\alpha \beta = 1$, $[S, H] = 0$, MA IN REALTÀ I LIVELLI ENERGETICI DIPENDONO DA S : CERCHIAMO UN'APPROSSIMAZIONE CHE LO SPIEGHI.

$$i \hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = (c \underline{\alpha} \cdot \underline{p} + \beta mc^2) \Psi + V(r) \Psi$$

$$i \hbar \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} mc^2 + V & c(\underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \\ c(\underline{\sigma} \cdot \underline{p}) & -mc^2 + V \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix}$$

$$\begin{cases} i \hbar \tilde{\psi} = (mc^2 + V) \tilde{\psi} + c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \tilde{\chi} \\ i \hbar \tilde{\chi} = c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \tilde{\psi} + (-mc^2 + V) \tilde{\chi} \end{cases}$$

COME PRIMA, FACCO UNA TRASFORMAZIONE CANONICA PER SOTTRARRE L'ENERGIA A RIPOSO E OTTENGO

$$\begin{cases} i \hbar \psi = V \psi + c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \chi \\ i \hbar \chi = c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \psi + (-2mc^2 + V) \chi \end{cases}$$

POICHÉ

$$\begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \psi_0 \\ \chi_0 \end{pmatrix} e^{-i \frac{E}{\hbar} t}$$

CERCO GLI AUTOVALORI DELL'EQUAZIONE DI DIRAC

$$\begin{cases} E \psi = V \psi + c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \chi \\ E \chi = c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \psi + (-2mc^2 + V) \chi \end{cases} \quad (II)$$

STAVOLTA IL TERMINE IN V NON LO IGNORO, ALTRIMENTI MI PERDO DI NUOVO SPIN-ORBITA. SCRIVO INVECE

$$(2mc^2 + E - V) \chi = c \underline{\sigma} \cdot \underline{p} \psi$$

$$\chi = (2mc^2 + E - V)^{-1} c(\underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \psi = \frac{1}{2mc^2} \left(1 + \frac{E - V}{2mc^2} \right)^{-1} c(\underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \psi$$

$$\approx \frac{1}{2mc} \left(1 - \frac{(E - V)}{2mc^2} \right) (c \underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \psi$$

ABBIAMO TROVATO

$$\chi = \frac{1}{2mc} (c \underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \psi - \frac{1}{4m^2 c^3} (E - V) (c \underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \psi$$

NOTA: $(E - V)$ È UN OPERATORE. NON STO DIVIDENDO A DESTRA E A SINISTRA DELL'UGUALE, MA PIUTTOSTO MOLTIPLICANDO A SINISTRA PER L'OPERATORE INVERSO.

SOSTITUENDOLA NELLE (II)

$$\begin{aligned} E\psi &= V\psi + \frac{1}{2m} \underline{p}^2 \psi - \frac{1}{4m^2 c^2} (\underline{\sigma} \cdot \underline{p})(E-V)(\underline{\sigma} \cdot \underline{p})\psi \\ &= V\psi + \frac{1}{2m} \underline{p}^2 \psi - \frac{1}{4m^2 c^2} \left\{ (E-V) \underline{p}^2 + [(\underline{\sigma} \cdot \underline{p})(E-V)](\underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \right\} \psi \end{aligned}$$

DOVE SI È USATO

$$(\underline{\sigma} \cdot \underline{p})^2 = \underline{p}^2$$

RICAPITOLANDO

$$\underline{J} = \underline{r} \wedge \underline{p} + \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} \underline{\sigma} & 0 \\ 0 & \underline{\sigma} \end{pmatrix}$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = (c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2) \psi$$

$$H_0 = c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2$$

SE CI LIMITIAMO A CONSIDERARE $E > 0$, QUESTA DESCRIVE UNA PARTICELLA LIBERA MASSIVA, IN PRESENZA DI UN POTENZIALE INVARIANTE PER ROTAZIONI,

$$H_0 = c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2 + V(r)$$

I SUOI AUTOVALORI (E.G. ATOMO DI H) COMPRENDONO IL TERMINE DI ENERGIA A RIPOSO. LO POSSIAMO SOTTRARRE E OTTIENIAMO

$$H_0 = c \underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2 + V(r) - mc^2$$

$$H_0 = \begin{pmatrix} V & c \underline{p} \cdot \underline{\sigma} \\ c \underline{p} \cdot \underline{\sigma} & -2mc^2 + V \end{pmatrix}$$

PER UN e^- NON RELATIVISTICO, IL TERMINE 'E' IN

$$H_0 \psi = E \psi$$

È PICCOLO. RISOLVIAMO IL PROBLEMA AGLI AUTOVALORI

$$\begin{pmatrix} V & c \underline{p} \cdot \underline{\sigma} \\ c \underline{p} \cdot \underline{\sigma} & -2mc^2 + V \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi \\ \chi \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \chi \\ \chi \end{pmatrix}$$

COÈ (SENZA APPROSSIMAZIONI)

$$\begin{cases} \nabla\psi + c(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\chi = E\psi \\ c(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\psi + (-2mc^2 + V)\chi = E\chi \end{cases} \quad (I)$$

SI È VISTO CHE χ È PICCOLA E ψ È GRANDE NEL CASO NON RELATIVISTICO: INFATTI (OCCHIO CHE $\underline{p} \cdot \underline{\sigma}$ NON COMMUTA CON $V(r)$)

$$\begin{aligned} \chi &= \frac{1}{(2mc^2 - V + E)} c(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\psi \\ &= \frac{1}{1 + \frac{E-V}{2mc^2}} \frac{c \underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{2mc^2} \psi \approx \left(1 + \frac{V-E}{2mc^2}\right) \frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{2mc} \psi \end{aligned}$$

SOSTITUITA NELLA PRIMA DELLE (I) HO, RICORDANDO $(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})^2 = p^2$,

$$\begin{aligned} E\psi &= \nabla\psi + (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \left(1 + \frac{V-E}{2mc^2}\right) \frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{2m} \psi \\ &= \left(\frac{p^2}{2m} + V\right)\psi + (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \frac{(V-E)}{4m^2c^2} (\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\psi \end{aligned}$$

CHE DIFFERISCE DALL'EQUAZIONE DI S. SOLO PER IL SECONDO TERMINE. POICHÉ $(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})$ È UN OPERATORE DIFFERENZIALE, APPLICO LA REGOLA DI LEIBNIZ (DERIVATA DI UN PRODOTTO) E OTTENGO

$$E\psi = \left(\frac{p^2}{2m} + V\right)\psi + \frac{V-E}{4m^2c^2} p^2\psi + \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma} V)}{4m^2c^2} (\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\psi$$

POICHÉ AL PRIMO ORDINE (AL DENOMINATORE HO $4m^2c^2$, PERÒ GLI ORDINI SUCCESSIVI)

$$V-E \approx -\frac{p^2}{2m}$$

NOTA: ALTRIMENTI AVREI DOVUTO RISOLVERE PER 'E' DI NUOVO.

$$E\psi = \left(\frac{p^2}{2m} + V\right)\psi - \frac{p^2 \cdot p^2}{8m^3c^2} \psi + \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma} V)}{4m^2c^2} \underline{p} \cdot \underline{\sigma} \psi$$

E RICONOSCIAMO

$$E = \sqrt{m^2c^4 + c^2 p^2} - mc^2 \approx \frac{p^2}{2m} - \frac{p^2 \cdot p^2}{8m^3c^2}$$

NOTA:

$$\begin{aligned} mc^2 \sqrt{1 + \frac{p^2}{m^2c^2}} \\ \approx mc^2 \left(1 + \frac{1}{2} \frac{p^2}{m^2c^2} - \frac{1}{8} \frac{p^4}{m^4c^4}\right) \end{aligned}$$

CHI È L'ULTIMO TERMINE?

CALCOLIAMO

$$[(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})V] \underline{p} \cdot \underline{\sigma} = -\hbar^2 (\underline{\sigma} \cdot \underline{\nabla} V) \underline{\sigma} \cdot \underline{\nabla}$$

MA

$$\underline{\nabla} V(r) = V'(r) \underline{\nabla} r = V'(r) \hat{r} = \frac{V'(r)}{r} \underline{r}$$

QUINDI

$$[(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})V] \underline{p} \cdot \underline{\sigma} = -\hbar^2 \frac{V'(r)}{r} (\underline{r} \cdot \underline{\sigma})(\underline{\sigma} \cdot \underline{\nabla})$$

DOVE

$$(\underline{r} \cdot \underline{\sigma})(\underline{\sigma} \cdot \underline{\nabla}) = x_i \sigma_i \sigma_j \nabla_j = x_i \nabla_j \left\{ \frac{\{\sigma_i, \sigma_j\} + [\sigma_i, \sigma_j]}{2} \right\}$$

$$= x_i \nabla_j \frac{1}{2} \left\{ 2\delta_{ij} + 2i \varepsilon_{ijk} \sigma_k \right\} = \underline{x} \cdot \underline{\nabla} + i \varepsilon_{ijk} \sigma_k x_i \nabla_j$$

INFATTI $\underline{\sigma}$ COMMUTA CON $\underline{\nabla}$ E \underline{x} . TROVIAMO

$$[(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})V] \underline{p} \cdot \underline{\sigma} = -\frac{\hbar^2}{4m^2 c^2} \frac{V'}{r} \left[\underline{x} \cdot \underline{\nabla} + i (\underline{x} \wedge \underline{\nabla}) \cdot \underline{\sigma} \right]$$

IN CUI RICONOSCIAMO IL TERMINE DI INTERAZIONE SPIN-ORBITA.

SI NOTI CHE

$$\frac{\underline{x} \cdot \underline{\nabla}}{r} = \frac{\partial}{\partial r} \quad (= \hat{r} \cdot \underline{\nabla}, \text{ O ANCHE } \frac{x^i}{r} \partial_i f(r) = \frac{x^i}{r} f'(r) \frac{x_i}{r} = \frac{x^i x_i}{r^2} f'(r) \underset{=1}{})$$

PERCIO' NELL' HAMILTONIANA COMPARE

$$H_{LS} = -\frac{\hbar^2}{4m^2 c^2} V'(r) \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{2m^2 c^2} \frac{V'(r)}{r} (\underline{L} \cdot \underline{\sigma})$$

ED È QUESTO A NON PERMETTERE LA CONSERVAZIONE INDIPENDENTE DI \underline{L} E \underline{S} .

METRICA INDOTTA DALL' EQUAZIONE DI DIRAC

MA I FOTONI CHE I QUANTI DEL CAMPO DI K-G ERANO BOSONI:
STUDIAREMO ORA I QUANTI DEL CAMPO DI DIRAC.

RICORDIAMO, DALLO STUDIO DEI COVARIANTI BILINEARI, CHE

$$\bar{\psi}(x) \gamma^\mu \psi(x)$$

SI TRASFORMA COME UN QUADRIVETTORE.

MOSTRIAMO ORA CHE

$$\partial_\mu (\bar{\psi}(x) \gamma^\mu \psi(x)) = 0$$

RICORDANDO

$$\bar{\psi} = \psi^\dagger \gamma^0$$

$$(i \not{\partial} - m) \psi = 0$$

$$i \gamma^\mu \partial_\mu \psi - m \psi = 0$$

$$-i \partial_\mu \psi^\dagger \gamma^{\mu\dagger} - m \psi^\dagger = 0$$

$$-i \partial_\mu \psi^\dagger \underbrace{\gamma^{\mu\dagger} \gamma^0}_{\gamma^0 \gamma^\mu} - m \bar{\psi} = 0$$

$$\underline{i \partial_\mu \bar{\psi} \gamma^\mu + m \bar{\psi} = 0}$$

NOTA: OCCHIO CHE $\partial_\mu^\dagger \neq -\partial_\mu$. ERA VERO USANDO LA METRICA TRIDIMENSIONALE (LO SI VERIFICA INTEGRANDO PER PARTI), $\int \psi^\dagger \psi dx$. QUI LA METRICA È QUELLA DEL PRODOTTO RIGA PER COLONNA, QUINDI QUANDO SCRIVO \dagger INTENDO SEMPLICEMENTE IL TRASPOSTO CONIUGATO.

NOTA: $[\partial_\mu, \gamma^\mu] = 0$ MA $[\gamma^\mu, \psi] \neq 0$.

$$\gamma^0 \gamma^{\mu\dagger} \gamma^0 = \gamma^\mu$$

(EQUAZIONE DI DIRAC CONIUGATA)

O ANCHE, IN FORMA COMPATTA,

$$\bar{\psi} i \not{\partial} + m \bar{\psi} = 0$$

CALCOLIAMO ALLORA

$$\begin{aligned} i \partial_\mu (\bar{\psi}(x) \gamma^\mu \psi(x)) &= \bar{\psi} i \not{\partial} \psi + i (\partial_\mu \bar{\psi}) \gamma^\mu \psi \\ &= \bar{\psi} m \psi - m \bar{\psi} \psi = 0 \end{aligned}$$

ABBIAMO TROVATO LA CORRENTE CONSERVATA $J^\mu = \bar{\psi}(x) \gamma^\mu \psi(x)$, CIOÈ

$$\frac{d}{dt} \int_{-\infty}^{\infty} d^3x \bar{\psi} \gamma^0 \psi = \frac{d}{dt} \int_{-\infty}^{\infty} dx \psi^\dagger \gamma^0 \gamma^0 \psi = \frac{d}{dt} \int_{-\infty}^{\infty} dx \psi^\dagger \psi$$

II

$$\int_{-\infty}^{\infty} d^3x \partial_0 (\bar{\psi} \gamma^0 \psi) = - \int_{-\infty}^{\infty} d^3x \partial_i (\bar{\psi} \gamma^i \psi) = 0$$

PERCIO' LA NORMA DI DIRAC

$$\int_{-\infty}^{\infty} dx \psi^* \psi$$

È INDIPENDENTE DAL TEMPO. È SEMPRE POSITIVA:

$$\psi_a^* \psi_a = \sum_a |\psi_a|^2$$

NOTA: AVERE UNA NORMA INDIPENDENTE DAL TEMPO IMPLICA CHE L'EVOLUZIONE TEMPORALE È UNITARIA.

SOLUZIONE DELL'EQUAZIONE DI DIRAC LIBERA

SCEGLIAMO

$$\psi(x) = e^{-ipx} w(p)$$

DOVE $w(p)$ È UN OGGETTO A 4 COMPONENTI (SPINORE) CHE DIPENDE SOLO DALL'IMPULSO. LA DIPENDENZA DA x È SOLO IN

$$e^{-ipx} = e^{-ip_0 x^0 - ip_i x^i} = e^{-ip_0 x^0} e^{ip \cdot x}$$

NOTA: TI ERA MAI ACCORDATO CHE $e^{-ip_0 x^0} = e^{-iE t} = e^{-i\frac{H}{\hbar} t}$?

(L'ULTIMA È LA FORMA TRIDIMENSIONALE). SOSTITUITA NELL'EQUAZIONE DI DIRAC DA' (p^i SONO I NUMERI, γ^i I MATRICI E QUINDI COMMUTANO)

$$i \gamma^\mu \frac{\partial}{\partial x^\mu} e^{-ip_\mu x^\mu} = i(-i) p_\mu \gamma^\mu e^{-ipx} = p_\mu \gamma^\mu e^{-ipx}$$

NOTA: POICHÉ $w = w(p)$, \not{p} LO TRATTA COME UNA COSTANTE.

PERCIO' HO SOLO

$$\underline{(\not{p} - m) w(p) = 0}$$

RICORDANDO $\gamma^0 = \text{diag}(1, -1)$, $\underline{\gamma} = \begin{pmatrix} 0 & \underline{\sigma} \\ -\underline{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$ ($\gamma^i = \beta \alpha^i$),

NOTA: CERCO LA RELAZIONE DI DISPERSIONE PER p^i .

$$\begin{aligned} & (p_0 \gamma^0 - p_i \gamma^i - m) w(p) \\ & = \begin{pmatrix} p_0 - m & -\underline{p} \cdot \underline{\sigma} \\ \underline{p} \cdot \underline{\sigma} & -p_0 - m \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = 0 \end{aligned}$$

(I)

$$\begin{cases} (p_0 - m) \psi - (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \chi = 0 \\ (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \psi - (p_0 + m) \chi = 0 \end{cases}$$

NOTA: ψ, χ SONO SPINORI BIDIMENSIONALI.

SI NOTI CHE IL DETERMINANTE DELLA MATRICE (I) NON SI CALCOLA IN MODO NAÏF PERCHÉ SONO BLOCCHI 2×2 . AGGIUNGO IL PROBLEMA RICERLANDO χ E SOSTITUENDOLA NELLA PRIMA EQUAZIONE.

SI HA ALLORA

$$\chi = \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \psi}{p^0 + m}$$

$$(p^0 - m) \psi - \frac{p^2}{p^0 + m} \psi = 0$$

$$\frac{(p^{02} - m^2 - p^2)}{p^0 + m} \psi = 0$$

$$\Rightarrow p^0 = \pm \sqrt{m^2 + p^2} := \pm E_p$$

CASCUA SOLUZIONE HA INOLTRE MOLTEPLICATA 2 (LA SOLUZIONE STA SU UN MANIFOLD BIDIMENSIONALE, SPIN \uparrow E \downarrow , DA CUI L'ENERGIA NON DIPENDE). PER CONVENZIONE, USEREMO (ENERGIE POSITIVE)

$$p^0 > 0$$

$$e^{-i p \cdot x} u(\underline{p})$$

MENTRE PER LE ENERGIE NEGATIVE USEREMO

$$e^{i p \cdot x} v(\underline{p})$$

DOVE p^0 È ANCORA POSITIVO; u E v SONO SPINORI. SI NOTI CHE HO CAMBIATO ANCHE IL SEGNO DI \underline{p} SPAZIALE, MA TANTO SI INTEGRA SU TUTTI I \underline{p} . NOTIAMO CHE u E v SODDISFANO

$$(\underline{p} - m) u = 0$$

$$(\underline{p} + m) v = 0$$

QUEST'ULTIMA RICAVATA INSERENDO NELL'EQUAZIONE DI DIRAC

$$(i \not{\partial} - m) e^{i p \cdot x} = 0$$

ALLORA, SCEGLIENDO LA SOLUZIONE CON $p^0 = E_p$,

$$\chi = \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \psi}{E_p + m}$$

$$u(\underline{p}) = \begin{pmatrix} \psi \\ \frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{E_p + m} \psi \end{pmatrix}$$

DOVE $u(\underline{p})$ È SOLUZIONE PER ψ SPINORE ARBITRARIO.

UNA POSSIBILE BASE PER ψ (CHE FISSO TRAMITE LE CONDIZIONI INIZIALI) È

$$\psi_1 = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \psi_2 = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

NOTA: ψ È LA POLARIZZAZIONE DELLA PARTICELLA ED È UNO SPINORE BIDIMENSIONALE.

PRENDENDO LA SOLUZIONE CON ENERGIA NEGATIVA

$$p^0 = -E_p$$

$$-(E_p + m)\psi = (\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\chi$$

$$\psi = -\frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{E_p + m}\chi$$

PERCIO' GLI SPINORI A ENERGIA NEGATIVA SONO

$$v(p) = \begin{pmatrix} -\frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{E_p + m}\chi \\ \chi \end{pmatrix}$$

PER χ ARBITRARIO.

COME NORMALIZZO LE SOLUZIONI? POTREI USARE LA METRICA DI DIRAC MA IN GENERE FACCIO UNA NORMALIZZAZIONE INTERMEDIA.

PRENORMALIZZO

$$\bar{u}u = u^\dagger \gamma^0 u$$

$$\bar{v}v = v^\dagger \gamma^0 v$$

NOTA: LA PRENORMALIZZAZIONE AVVIENE A p FISSATO E SUGLI SPINORI USANDO LA METRICA γ^0 : $(Au, v) = (Au)^\dagger \gamma^0 v$. IN UN SECONDO MOMENTO NORMALIZZO LE $\psi(x)$ CON LA METRICA DI DIRAC.

CHE SI PER SÈ NON SONO DEFINITI POSITIVI; TUTTAVIA

$$\begin{aligned} \bar{u}u &= \left(\psi^\dagger, \frac{\psi^\dagger \underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{E_p + m} \right) \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\psi}{E_p + m} \end{pmatrix} \\ &= \psi^\dagger \psi - \frac{\psi^\dagger \underline{p}^2 \psi}{(E_p + m)^2} = \psi^\dagger \psi \left(1 - \frac{\underline{p}^2}{(E_p + m)^2} \right) > 0 \end{aligned}$$

$$\bar{v}v < 0$$

NOTA: QUESTA NORMA NON È DEFINITA POSITIVA QUELLA DI DIRAC SÌ, PERCIO' $\psi^\dagger \psi > 0$.

PERCIO' NORMALIZZERO' A

$$\bar{u}u = 1$$

$$\bar{v}v = -1$$

E LO FACCIO IMPONENDO

($\lambda = 1, 2$, GLI INDICI DI ψ_1 E ψ_2)

$$\bar{u}(p, \lambda) u(p, \lambda') = \delta_{\lambda\lambda'}$$

$$\bar{v}(p, \lambda) v(p, \lambda') = -\delta_{\lambda\lambda'}$$

$$\bar{u}_\lambda(p) v_{\lambda'}(p) = 0$$

VEDREMO CHE SI RITROVA LA FORMA

$$\Psi(x) = \sum_{\mathbf{p}} \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} (\alpha(\mathbf{p}, r) u(\mathbf{p}, r) e^{-i \mathbf{p} \cdot \mathbf{x}} + \beta(\mathbf{p}, r) v(\mathbf{p}, r) e^{i \mathbf{p} \cdot \mathbf{x}})$$

DEFINIAMO, PER LA NORMALIZZAZIONE INTERMEDIA, LA METRICA

$$(u_1, u_2)_{\text{INT}} = u_1^\dagger \gamma^0 u_2 = \bar{u}_1 u_2 \quad (\text{LORENTZ INVARIANTE})$$

SI PUO' DIMOSTRARE CHE IN QUESTA METRICA \not{p} È HERMITIANO.

QUINDI

$$E_{\mathbf{p}} = \sqrt{m^2 + p^2}$$

$$u_{\lambda}(\mathbf{p}) = \sqrt{\frac{E_{\mathbf{p}} + m}{2m}} \begin{pmatrix} \chi_{\lambda} \\ \frac{\sigma \cdot \mathbf{p}}{E_{\mathbf{p}} + m} \chi_{\lambda} \end{pmatrix}$$

NOTA: SECONDO $\bar{u}v = \bar{v}u = 0$. u E v SONO AUTOVETTORI DI \not{p} CON AUTOVALORI DISTINTI $\pm m$, PERCIO' SONO ORTOGONALI (P. 168 (ATTI)). BASTA MOSTRARE CHE $(\not{p}\psi_1, \psi_2) = (\psi_1, \not{p}\psi_2)$

$$v_{\lambda}(\mathbf{p}) = \sqrt{\frac{E_{\mathbf{p}} + m}{2m}} \begin{pmatrix} \frac{\sigma \cdot \mathbf{p}}{E_{\mathbf{p}} + m} \chi_{\lambda} \\ \chi_{\lambda} \end{pmatrix}$$

PER CONVENZIONE,

$$\chi_2 = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \chi_1 = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

LE ONDE PIANE NORMALIZZATE CON LA METRICA DI DIRAC

$$\int \Psi_1^\dagger(x) \Psi_2(x) d^3 x$$

SONO INVECE

(PROPRIO QUELL' $\frac{1}{\sqrt{E_{\mathbf{p}}}}$ GARANTISCE LA COVARIANZA DELLA TEORIA, COME SI VEDRA' IN CORSI PIU' AVANZATI)

$$\Psi_{\mathbf{p}, \lambda}^{(+)}(x) = \sqrt{\frac{m}{E_{\mathbf{p}}}} \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} u_{\lambda}(\mathbf{p}) e^{-i \mathbf{p} \cdot \mathbf{x}}$$

$$\int \Psi_{\mathbf{p}, \lambda}^{(+)\dagger}(x) \Psi_{\mathbf{p}', \lambda'}^{(+)}(x) d^3 x = \delta(\mathbf{p} - \mathbf{p}') \delta_{\lambda \lambda'}$$

E INFINE LA FORMA PIU' GENERALE È DATA DALLA SOVRAPPOSIZIONE

$$\Psi(x) = \sum_{\mathbf{p}} \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \sqrt{\frac{m}{E_{\mathbf{p}}}} (b_{\lambda}(\mathbf{p}) u_{\lambda}(\mathbf{p}) e^{-i \mathbf{p} \cdot \mathbf{x}} + c_{\lambda}^*(\mathbf{p}) v_{\lambda}(\mathbf{p}) e^{i \mathbf{p} \cdot \mathbf{x}})$$

* LE u_{λ} E LE v_{λ} FORMANO UNA BASE COMPLETA PER LE SOLUZIONI A OGNI \mathbf{p} (QUINDI $E_{\mathbf{p}}$) FISSATO. DATA LA MATRICE 4×4 $u \bar{u}$ (È UN PROIETTORE, $|u \bar{u}| = 1$, MENTRE $\bar{u}u$ È UN NUMERO), QUESTO SI ESPRIME TRAMITE LA RELAZIONE DI COMPLETEZZA PER GLI SPINORI

DI DIRAC

NOTA: VISTO CHE L'ANOMALIA A È FISSATO, VALE LA PENA DI SOTTINTENDERLO OGNUNQUE.

$$\sum_{\lambda=1}^2 \left(u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) \oplus v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p) \right) = \mathbb{1}_4 \quad (I)$$

DOVE L'OPERAZIONE \oplus È DA DEFINIRSI; LA SI CONFRONTI CON

$$\sum_m |m \times m| = \mathbb{1}$$

DETTA I LA MATRICE IN (I), VERIFICHIAMO

$$I u_{\lambda'}(p) = \sum_{\lambda=1}^2 u_{\lambda}(p) \underbrace{\bar{u}_{\lambda}(p) u_{\lambda'}(p)}_{=\delta_{\lambda\lambda'}} \oplus \underbrace{0}_{\leftarrow \bar{u}_{\lambda}(p) v_{\lambda'}(p)} = 0$$

$$I v_{\lambda'}(p) = \sum_{\lambda=1}^2 0 \oplus v_{\lambda}(p) \underbrace{\bar{v}_{\lambda}(p) v_{\lambda'}(p)}_{=-\delta_{\lambda\lambda'}} = -\delta_{\lambda\lambda'}$$

PERCIO' AL POSTO DI \oplus METTIAMO UN SEGNO '-'. ALLORA

$$I = \sum_{\lambda=1}^2 \left(u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) - v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p) \right)$$

DI QUESTI 4 PROIETTORI, I 2 u_{λ} RIGUARDANO LE ENERGIE POSITIVE E SODDISFANO

NOTA: CONTINUA A PENSARE $u\bar{u}$ COME $|u\rangle\langle u|$.
 $\bar{v}v = m\bar{u}u$, QUINDI $\bar{v}u\langle u| = m\bar{u}u\langle u|$.

$$(\not{p} - m) u_{\lambda}(p) = 0$$

$$\not{p} \sum_{\lambda=1}^2 u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) = m \sum_{\lambda=1}^2 u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p)$$

$$(\not{p} - m) \sum_{\lambda=1}^2 u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) = 0$$

NOTA: DEFINISCI I DUE PROIETTORI

$$\Lambda^{(+)}(p) = \sum_{\lambda} u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p)$$

$$\Lambda^{(-)}(p) = -\sum_{\lambda} v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p)$$

ALLORA QUESTA MATRICE È PROPORZIONALE A $(\not{p} + m)$: ANCHE LEI SODDISFA

$$(\not{p} - m)(\not{p} + m) = \not{p}^2 - m^2 = p_{\mu} \gamma^{\mu} p_{\nu} \gamma^{\nu} - m^2$$

$$= p_{\mu} p_{\nu} \frac{1}{2} \left(\underbrace{\{\gamma^{\mu}, \gamma^{\nu}\}}_{2g^{\mu\nu}} + [\gamma^{\mu}, \gamma^{\nu}] \right) - m^2 = g^{\mu\nu} p_{\mu} p_{\nu} - m^2 = p^2 - m^2 = 0$$

NOTA: CI SAREBBE QUALCOSA DA RIDERE SULLA PRESUNTA UNICITÀ DELLA SOLUZIONE CHE PERMETTE DI AFFERMARE QUESTA PROPORZIONALITÀ. UNO PERO' PUO' DIMOSTRARLO "PER ESAUSTIONE" PROFONDANDO SULLE 16 MATRICI DI DIRAC.

ALLORA INTRODUCO LA COSTANTE DI PROPORZIONALITÀ α E SCRIVO

$$\sum_{\lambda=1}^2 u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) = \alpha (\not{p} + m)$$

PERCHÉ SIA UN PROIETTORE,

$$\alpha^2 (\not{p} + m)^2 = \alpha (\not{p} + m)$$

$$\alpha^2 (m^2 + m^2 + 2m\not{p}) = \alpha (\not{p} + m)$$

$$\alpha^2 2m (\not{p} + m) = \alpha (\not{p} + m)$$

NOTA: SI È VISTO CHE $\not{p}^2 = p^2 = m^2$.

$$\Rightarrow \alpha = \frac{1}{2m}$$

RIPETENDO IL RAGIONAMENTO PER v ,

$$\sum_{\lambda=1}^2 v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p) = \frac{\not{p} - m}{2m}$$

$$I = \frac{\not{p} + m}{\sum_{\lambda=1}^2 u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p)} - \frac{\not{p} - m}{\sum_{\lambda=1}^2 v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p)}$$

NOTA: CHE SODDISFA $(\not{p} + m)v = 0$

NOTA: SONO I DUE OPERATORI DI PROIEZIONE SUGLI STATI AD ENERGIA RISPETTIVAMENTE POSITIVA E NEGATIVA.

QUANTIZZAZIONE DEL CAMPO DI DIRAC

LA DENSITÀ LAGRANGIANA DELL'EQUAZIONE DI DIRAC È

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi} (i\not{\partial} - m) \Psi$$

$$S = \int d^4x \mathcal{L} = \int d^4x \bar{\Psi} (i\not{\partial} - m) \Psi$$

NOTA: IN EFFETTI USANDO EULERO-LAGRANGE È MENO IMMEDIATO.

PER VERIFICARLO USO LE EQUAZIONI DI EULERO-LAGRANGE, OPPURE VARIO IN MODO INDIPENDENTE Ψ E $\bar{\Psi}$ (CHE PER ORA NON È $\Psi^\dagger \gamma^0$) E

$$\delta S = \int d^4x (\delta \bar{\Psi} (i\not{\partial} - m) \Psi + \bar{\Psi} (i\not{\partial} - m) \delta \Psi) \equiv 0$$

IL PRIMO PEZZO MI DA $(i\not{\partial} - m)\Psi = 0$, MENTRE INTEGRANDO PER PARTI IL SECONDO

$$\int \bar{\Psi} (i\not{\partial} - m) \delta \Psi = \int \bar{\Psi} i \gamma^\mu \partial_\mu \delta \Psi - \int m \bar{\Psi} \delta \Psi = - \int \partial_\mu \bar{\Psi} i \gamma^\mu \delta \Psi - m \int \bar{\Psi} \delta \Psi \equiv 0$$

VERO SE

$$i \partial_\mu \bar{\Psi} \gamma^\mu + m \bar{\Psi} = 0$$

$$\Rightarrow \bar{\Psi} (i\not{\partial} + m) = 0$$

I MOMENTI CANONICI CONIUGATI SONO

$$\pi_\psi = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}} = i \bar{\psi} \gamma^0 = i \psi^\dagger \gamma^0 \gamma^0 = i \psi^\dagger$$

(L'IDENTIFICAZIONE $\bar{\psi} \gamma^0 = \psi^\dagger$ SI FA DOPO AVER SCRITTO LE EQUAZIONI DEL MOTO). INVECE

$$\pi_{\bar{\psi}} = 0$$

MA NON È COSÌ GRAVE, UNA VOLTA COLLEGATE ψ E $\bar{\psi}$.

I COMMUTATORI VALGONO

$$[\psi_a(x), \psi_b(y)]_{x^0=y^0} = 0$$

$$[\psi_a(x), \bar{\psi}_b(y) \gamma^0]_{x^0=y^0} = [\psi_a(x), \psi_b^\dagger(y)]_{x^0=y^0} = i \delta(x-y) \delta_{ab}$$

DENTRO

$$\psi(x) = \sum_{\lambda=1}^2 \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} \left(b_\lambda(p) u_\lambda(p) e^{-ipx} + c_\lambda^\dagger(p) v_\lambda(p) e^{ipx} \right) \quad (I)$$

I COEFFICIENTI $b_\lambda(p)$ E $c_\lambda(p)$ DIVENTANO OPERATORI CON REGOLE DI COMMUTAZIONE

$$[b_\lambda(p), b_{\lambda'}^\dagger(p')] = \delta_{\lambda\lambda'} \delta(p-p')$$

NOTA: COME POSSO OTTENERE TUTTE LE REGOLE SE MANCA $\pi_{\bar{\psi}}$? IN REALTÀ' RICAVO QUELLE DA π_ψ E POI PRENDO GLI HERMITIANI.

CALCOLABILI INVERTENDO LE RELAZIONI DI ORTONORMALITÀ SULLE SOLUZIONI DELL'EQUAZIONE DI DIRAC.

L'ENERGIA VALE (SOTTINTENDENDO LA SOMMA SU ω INDICE DI DIRAC)

$$\begin{aligned} H &= \int dx \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}} \dot{\psi} \left(+ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\bar{\psi}}} \dot{\bar{\psi}} \right) - \bar{\psi} (i \not{\partial} - m) \psi \right] \\ &= \int dx \left[i \bar{\psi} \gamma^0 \dot{\psi} - \bar{\psi} i \gamma^0 \partial_0 \psi - \bar{\psi} i \gamma^i \partial_i \psi + m \bar{\psi} \psi \right] \\ &= \int dx \left[-i \psi^\dagger \gamma^0 \gamma^i \partial_i \psi + m \psi^\dagger \gamma^0 \psi \right] \end{aligned}$$

RICOMBRANDO

$$\gamma^i = \beta \alpha^i$$

$$\gamma^0 = \beta$$

SI HA LA QUANTITÀ CONSERVATA (DAL TEOREMA DI NOETHER)

$$H = \int dx \Psi^\dagger (\alpha \cdot p + \beta m) \Psi \quad (\text{II})$$

SE Ψ FOSSE UN NUMERO E NON UN OPERATORE, QUESTO SAREBBE IL VALORE MEDIO DELL'HAMILTONIANA DI DIRAC.

IN PRATICA IL PRODOTTO $\Psi^\dagger \Psi$ PUÒ RESTITUIRE 2 PEZZI: 2 OPERATORI DI CREAZIONE, 2 DI ANNICILIAZIONE O UNO PER TIPO. MA PERCHÉ H SIA CONSERVATA, I PRIMI DUE CASI SONO INAMMISSIBILI:

$$\Psi^\dagger \Psi \sim (b^\dagger e^{ipx} + c e^{-ipx})(b e^{-ipx} + c^\dagger e^{ipx})$$

QUINDI LE FASI DEVONO NECESSARIAMENTE CANCELLARSI, PERCHÉ QUEST'OGGETTO NON DEVE DIPENDERE DAL TEMPO; SE AVESSI INSIEME b^\dagger E c^\dagger QUELLA FASE NON LA COMPENSA NESSUNO. IN EFFETTI INTEGRANDO IN dx SI VEDREBBE CHE TALI TERMINI SPARISCONO.

C'È $(\alpha \cdot p + m\beta)$ TRA Ψ^\dagger E Ψ : COSA CAMBIA? IN REALTÀ I DUE PEZZI DI CUI È COMPOSTA Ψ SONO AUTOFUNZIONI DI H_0 :

$$H_0 b_n(p) u_n(p) e^{-ipx} = E_p ()$$

$$H_0 c_n^\dagger(p) v_n(p) e^{ipx} = -E_p ()$$

NOTA: VOGLIO SOSTITUIRE I CAMPI Ψ E Ψ^\dagger (VEDI (I)) NELL'ENERGIA (II).

$$H = \int dx \sum_{n=1}^2 [E_p b_n^\dagger(p) b_n(p) - E_p c_n(p) c_n^\dagger(p)] \quad \rightarrow \text{CON IL BUON ORDINAMENTO È C.T.C.}$$

CHE È CATASTROFICA: NON È DEFINITA POSITIVA!

CON K-G NON SUCCEDEVA: IN SECONDA QUANTIZZAZIONE $H \geq 0$, RISOLVENDO IL PROBLEMA DELLE ENERGIE NEGATIVE.

PRONTIAMO A CAMBIARE LE REGOLE DI COMMUTAZIONE METTENDOCI GLI ANTICOMMUTATORI:

$$\{b_n(p), b_{n'}^\dagger(p')\} = \delta_{nn'} \delta(p-p')$$

$$\{c_n(p), c_{n'}^\dagger(p')\} = 0$$

$$\{\Psi_a(x), \Psi_b^\dagger(y)\}_{x^0=y^0} = \delta(x-z) \delta_{ab}$$

$$\{b_n(p), c_{n'}^\dagger(p')\} = 0$$

COSÌ NON POSSO AVERE INFINITE PARTICELLE DI TIPO C CHE RENDONO $H < 0$ (E CON ENERGIE NEGATIVE INDEFINITAMENTE GRANDI).

INFATTI

$$c_n^+(p) c_n^+(p) |0\rangle = 0$$

$$\{c, c\} = c^2 + c^{\dagger 2} = 0 \Rightarrow c^{\dagger 2} = 0$$

CON IL BUON ORDINAMENTO,

$$H =: \int d^3p \sum_{n=1}^2 \left[E_p b_n^+(p) b_n(p) + E_p c_n^+(p) c_n(p) \right] :$$

DOVE HO DI NUOVO SOTTRATTO IL PEZZO INFINITO E IL SEGNO CAMBIA:

$$\{a, a^+\} = 1$$

$$aa^+ = 1 - a^+a$$

↑
COSTANTE INFINITA

$$:aa^+: = -a^+a$$

NOTA: IL BUON ORDINAMENTO NON È "METTERE GLI OPERATORI DI CREAZIONE A DESTRA", MA SOTTRARRE I TERMINI DI ENERGIA INFINITA.

COSTRUIAMO QUINDI L'IMPULSO

$$P^i = - \int d^3x \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}} \partial_i \psi = -i \int \psi^+ \nabla_i \psi$$

NOTA: $\mathcal{L} = \bar{\psi} (\gamma^0 \partial_0 + \gamma^k \partial_k - m) \psi$, QUINDI
 $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}} = \bar{\psi} \gamma^0 =: \psi^+ \gamma^0 =: \psi^+$

SI NOTI CHE QUESTI OGGETTI NON HANNO UN ANALOGO CLASSICO: LA ψ NON È CLASSICAMENTE UN'OSSERVABILE PERCHÉ NON SODDISFA LE REGOLE DI COMMUTAZIONE CANONICHE.

* RICORDANDO CHE u, v SONO SPINORI, POSSIAMO SCRIVERE

$$\psi_\alpha(x) = \sum_{r=1}^2 \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} (b_r(p) u_r^\alpha(p) e^{-ipx} + c_r^+(p) v_r^\alpha(p) e^{ipx})$$

$$\bar{\psi}_\beta(x) = \sum_{r=1}^2 \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} (b_r^+(p) \bar{u}_r^\beta(p) e^{ipx} + c_r(p) \bar{v}_r^\beta(p) e^{-ipx})$$

CALCOLIAMO L'UNICO VALOR MEDIO NON NULLO

NOTA: IL VALOR MEDIO DI $\psi(x)\psi(y)$ È NULLO PERCHÉ GLI STATI CREATI DA b^+ E c^+ SONO ORTOGONALI, SI SALVA bb^+

$$\langle 0 | \psi_\alpha(x) \bar{\psi}_\beta(y) | 0 \rangle = \sum_{r,r'} \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} u^\alpha(p, r) e^{-ipx} \frac{d^3p'}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_{p'}}} \bar{u}^\beta(p', r') e^{+ip'y} \quad (*)$$

(INFATTI $c_r(p)|0\rangle = 0, \langle 0|c_r^+(p) = 0$), DOVE

NOTA: $\psi\bar{\psi}$ È UNA MATRICE, QUINDI $\psi_\alpha(x)\bar{\psi}_\beta(y) = [\psi_\alpha(x)\bar{\psi}_\beta(y)]_{\alpha\beta}$

$$(*) = \langle 0 | b(p', r') b^+(p, r) | 0 \rangle = \delta(p-p') \delta_{rr'}$$

INDIPENDENTEMENTE DALLE REGOLE DI COMMUTAZIONE SCELTE

NOTA: INFATTI $bb^+ = \{b, b^+\} - b^+b = [b, b^+] + b^+b$ E OVVIAMENTE $\langle 0 | b^+ b | 0 \rangle = 0$.

ALLORA

$$\langle 0 | \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) | 0 \rangle = \sum_r \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \begin{pmatrix} m \\ E_r \end{pmatrix} u_\alpha(\underline{p}, r) \bar{u}_\beta(\underline{p}, r) e^{-ip(x-y)}$$

MA L'ELEMENTO DI MATRICE DEL PROIETTORE $u\bar{u}$ VALE

$$\sum_r (u_\alpha(\underline{p}, r) \bar{u}_\beta(\underline{p}, r)) = \sum_r (u(\underline{p}, r) \bar{u}(\underline{p}, r))_{\alpha\beta} = \left(\frac{\not{p} + m}{2m} \right)_{\alpha\beta}$$

QUINDI

$$\begin{aligned} \langle 0 | \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) | 0 \rangle &= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \begin{pmatrix} m \\ E_r \end{pmatrix} \left(\frac{\not{p} + m}{2m} \right)_{\alpha\beta} e^{-ip(x-y)} \\ &= (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3 2E_p} e^{-ip(x-y)} = (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} \Delta^{(+)}(x-y) \end{aligned}$$

DOVE SI È RICONOSCIUTA LA FUNZIONE DI GREEN A DUE PUNTI DEL CAMPO SCALARE. SIMILMENTE

NOTA: $i \not{\partial}_x e^{-ip(x-y)} = \gamma^\mu p_\mu e^{-ip(x-y)} = \not{p} e^{-ip(x-y)}$

$$\langle 0 | \bar{\Psi}_\beta(y) \Psi_\alpha(x) | 0 \rangle = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{m}{E_p} e^{+ip(x-y)} \sum_{r=1}^2 \bar{v}_\beta(\underline{p}, r) v_\alpha(\underline{p}, r)$$

ANCORA, NON DIPENDE DALLE REGOLE DI COMMUTAZIONE IMPOSTE.

RICONOSCIAMO IL PROIETTORE

NOTA: $\bar{\Psi}(y)\Psi(x)$ NON È UNA MATRICE. LA SUOI SCALARE SOLO COMPONENTE PER COMPONENTE.

$$\sum_{r=1}^2 \bar{v}_\beta(\underline{p}, r) v_\alpha(\underline{p}, r) = \left(\frac{\not{p} - m}{2m} \right)_{\alpha\beta} = \sum_r v_\alpha(\underline{p}, r) \bar{v}_\beta(\underline{p}, r)$$

QUINDI

NOTA: EBANO

$$\langle 0 | \bar{\Psi}_\beta(y) \Psi_\alpha(x) | 0 \rangle = - (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} \Delta^{(+)}(y-x)$$

$$\Delta^{(+)}(x-y) = \int \frac{d^3r}{(2\pi)^3 2E_r} e^{-ip(x-y)}$$

$$\Delta^{(-)}(x-y) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3 2E_p} e^{+ip(x-y)} = \Delta^{(+)}(y-x)$$

$$[\Psi(x), \Psi(y)] = \Delta^{(+)}(x-y) - \Delta^{(-)}(x-y)$$

MICROCAUSALITÀ

CALCOLIAMO

SE $x^0 = y^0$ (QUINDI SU OGNI INTERVALLO SPAZIALE, VISTO CHE È COVARIANTE) SI HA $\Delta^{(+)}(x-y) = \Delta^{(-)}(x-y)$

$$\langle 0 | [\Psi_\alpha(x), \bar{\Psi}_\beta(y)] | 0 \rangle = (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} [\Delta^{(+)}(x-y) + \Delta^{(+)}(y-x)]$$

CHE NON È ZERO: QUESTI DUE OGGETTI NON COMMUTANO, MA ANTICOMMUTANO SU DISTANZE DI TIPO SPAZIO,

$$\langle 0 | \{ \Psi_\alpha(x), \bar{\Psi}_\beta(y) \} \Big|_{x^0=y^0} | 0 \rangle = (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} [\Delta^{(+)}(x-y) - \Delta^{(+)}(y-x)] \Big|_{x^0=y^0} = 0$$

QUESTO NON SALVA LA MICROCAUSALITA'.

Dovremo introdurre una regola di superselezione: non tutti gli operatori autoaggiunti saranno associati a un'osservabile, ma solo quelli che commutano con l'operatore $(-1)^F$, *

$$[O(x), (-1)^F] = 0$$

Per esempio ψ non è un'osservabile:

$$(-1)^F \psi(x) |0\rangle = -\psi(x) |0\rangle$$

NOTA: INVECE $\psi(x)(-1)^F |0\rangle = \psi(x)|0\rangle$.

$$\{(-1)^F, \psi(x)\} = 0$$

ciò implica che non è possibile costruire stati con numero variabile di fermioni**. Ad esempio

$$(\langle 1| + \langle 2|) O (|1\rangle + |2\rangle) = \langle 1|O|1\rangle + \langle 2|O|2\rangle + \underline{2\langle 1|O|2\rangle} = 0$$

$$(\langle 1|\alpha^* + \langle 2|\beta^*) O (\alpha|1\rangle + \beta|2\rangle) = \langle 1|1\rangle |\alpha|^2 + \langle 2|2\rangle |\beta|^2$$

Infatti \hat{O} commuta con $(-1)^F$, perciò i due operatori hanno una base in comune: gli autostati di \hat{O} sono anche autostati di parità fermionica. Se \hat{O} è non degenere, perdo ogni effetto di coerenza e lo stato sopra risulta indistinguibile da

$$p = |\alpha|^2 |1\rangle\langle 1| + |\beta|^2 |2\rangle\langle 2|$$

benché la ψ non sia un'osservabile, lo sono $\psi\psi$, $\psi\bar{\psi}$:

$$[(-1)^F, \psi\psi] = 0$$

E così per ogni prodotto di un numero pari di ψ o $\bar{\psi}$.

*NOTA: $(-1)^F$ è l'operatore di parità fermionica e conta il numero di fermioni.

$$(-1)^F |0\rangle = |0\rangle, \quad (-1)^F b^+ |0\rangle = -b^+ |0\rangle$$

*NOTA: Senza mettere in mezzo le miscele statistiche, il punto è che se $[\hat{O}(x), (-1)^F] = 0$ ($\hat{O}(x)$ non degenere) allora ogni autostato di \hat{O} lo è anche di $(-1)^F$: deve quindi poter dire da quanti fermioni è formato (è il suo autovalore).

FERMIONI

GLI STATI DI DUE PARTICELLE SONO FATTI COSÌ:

$$b^+(\underline{p}_1, r_1) b^+(\underline{p}_2, r_2) |0\rangle$$

$$\sum_{r_1, r_2} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 f(\underline{p}_1, \underline{p}_2) b^+(\underline{p}_1, r_1) b^+(\underline{p}_2, r_2) |0\rangle$$

SE SCAMBIO I NOMI $\underline{p}_1 \leftrightarrow \underline{p}_2$, USANDO LE REGOLE DI ANTICOMMUTAZIONE

$$\sum_{r_1, r_2} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 f(\underline{p}_2, \underline{p}_1) b^+(\underline{p}_2, r_2) b^+(\underline{p}_1, r_1) |0\rangle$$

$$= - \sum_{r_1, r_2} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 f(\underline{p}_2, \underline{p}_1) b^+(\underline{p}_1, r_1) b^+(\underline{p}_2, r_2) |0\rangle$$

DA CUI SI VEDE CHE $f(\underline{p}_1, \underline{p}_2)$ È ANTISIMMETRICA. DEDUCIAMO CHE QUESTE PARTICELLE SONO FERMIONI; IL PRINCIPIO DI ESCLUSIONE VI IMPONE

$$b^+(\underline{p}, r) b^+(\underline{p}, r) |0\rangle = 0$$

NEL CALCOLO DEI VALORI MEDI SUL VUOTO È POSSIBILE USARE

$$\langle 0 | b(\underline{p}, r) b^+(\underline{p}', r') |0\rangle = \delta(\underline{p} - \underline{p}') \delta_{rr'}$$

INDIPENDENTEMENTE DAL FATTO CHE COMMUTINO O ANTICOMMUTINO.

TUTTAVIA, A CONTI ULTIMATI, È IMMEDIATO VERIFICARE CHE

$$\langle 0 | \{ \bar{\Psi}_\beta(x), \Psi_\alpha(x) \}_{x^0=y^0} |0\rangle = 0$$

NOTA: DUE OGGETTI NON POSSONO SIA COMMUTARE CHE ANTICOMMUTARE.

SE FOSSI PARTITO DA $[\bar{\Psi}_\beta, \Psi_\alpha] = 0$ SAREI GIUNTO ALLO STESSO RISULTATO, CONTRADDICENDO L'IPOTESI.

PROPAGATORE DEL CAMPO DI DIRAC

$$i S_F(x-y)_{\alpha\beta} = \langle 0 | T(\Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y)) |0\rangle := \begin{cases} \langle 0 | \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) |0\rangle & x^0 > y^0 \\ - \langle 0 | \bar{\Psi}_\beta(y) \Psi_\alpha(x) |0\rangle & x^0 < y^0 \end{cases}$$

OSSIA

$$i S_F(x-y)_{\alpha\beta} = \theta(x^0 - y^0) (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} \Delta^+(x-y) + \theta(y^0 - x^0) (i \not{\partial}_x + m)_{\alpha\beta} \Delta^+(y-x)$$

NOTA: COSÌ DEFINITO, IL T-PRODOTTO È COMPATIBILE CON LE REGOLE DI ANTICOMMUTAZIONE. SU INTERVALLI SPAZIALI, POSTO $x^0 = y^0$ HO $T(\Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y)) = \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) = - \bar{\Psi}_\beta(y) \Psi_\alpha(x)$, CHE VA BENE PERCHÉ $\{ \Psi_\alpha(x), \bar{\Psi}_\beta(y) \}_{x^0=y^0} = \delta_{\alpha\beta} \delta(x-z)$. NON MI È CHIARO COSA SUCCEDA SE $x^0 = z^0$, MA A QUEL PUNTO È ANCHE INUTILE CERCARE UN PROPAGATORE.

SUPPONIAMO DI SCAMBIARE LE DUE θ CON $(i\phi_{x+m})$:

$$\begin{aligned} & \theta(x^0 - y^0)(i\phi_{x+m})\Delta^{(+)}(x-y) + \theta(y^0 - x^0)(i\phi_{x+m})\Delta^{(+)}(y-x) \\ &= (i\phi_{x+m})\theta(x^0 - y^0)\Delta^{(+)}(x-y) + (i\phi_{x+m})\theta(y^0 - x^0)\Delta^{(+)}(y-x) - \\ & \quad \left[+i\delta(x^0 - y^0)\Delta^{(+)}(x-y) - i\delta(y^0 - x^0)\Delta^{(+)}(y-x) \right] = 0 \end{aligned}$$

COME SI ERA VERIFICATO PER IL CAMPO SCALARE.

ALLORA, IN MODO ANALOGO,

*NOTA: INFATTI SE NELL'INTEGRALE MANDO $p \rightarrow -p$...

$$iS_F(x-y)_{\alpha\beta} = (i\phi_{x+m})_{\alpha\beta} \int \frac{d^4p}{(2\pi)^4} i \frac{e^{-ip(x-y)}}{p^2 - m^2}$$

$$= \int \frac{d^4p}{(2\pi)^4} \frac{i(\not{p}+m)_{\alpha\beta}}{p^2 - m^2 + i\epsilon} e^{-ip(x-y)}$$

$$** = \int \frac{d^4p}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-ip(x-y)}}{(\not{p}-m)_{\alpha\beta}}$$

(SONO FORME EQUIVALENTI).

NOTA: RICORDA CHE

$$i\Delta_F(x-y) = \int \frac{d^4p}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-ip(x-y)}}{p^2 - m^2}$$

(AI TEMPI $\omega_p^2 = p^2 + m^2$, QUINDI $p^2 - m^2 = p_0^2 - \omega_p^2$).

**NOTA: INFATTI SI È VISTO $\not{p}^2 = p^2$ E QUINDI $(\not{p}+m)(\not{p}-m) = p^2 - m^2$

TRASFORMAZIONI DI LORENTZ INFINITESIME

CONSIDERIAMO LA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ INFINITESIMA

$$x^{\mu'} = \Lambda^{\mu'}_{\nu} x^{\nu}$$

$$\Lambda^{\mu'}_{\nu} \approx \delta^{\mu'}_{\nu} + \epsilon^{\mu'}_{\nu}$$

COME DEV'ESSERE FATTA $\epsilon^{\mu'}_{\nu}$? LA METRICA DEVE RIMANERE INVARIATA,

$$g_{\alpha\beta} \Lambda^{\alpha}_{\mu} \Lambda^{\beta}_{\nu} = g_{\mu\nu}$$

$$g_{\alpha\beta} (\delta^{\alpha}_{\mu} + \epsilon^{\alpha}_{\mu}) (\delta^{\beta}_{\nu} + \epsilon^{\beta}_{\nu}) = g_{\mu\nu} + g_{\alpha\beta} \epsilon^{\alpha}_{\mu} \delta^{\beta}_{\nu} + g_{\alpha\beta} \delta^{\alpha}_{\mu} \epsilon^{\beta}_{\nu} \equiv g_{\mu\nu}$$

$$g_{\alpha\nu} \epsilon^{\alpha}_{\mu} + g_{\mu\beta} \epsilon^{\beta}_{\nu} = 0$$

NOTA: ANCHE $\Lambda^{\mu'}_{\nu}$ INFATTI NON È UN TENSORE!

SI NOTI CHE ϵ NON È UN TENSORE DOPPIO (VIVE A CAVALLO TRA DUE SISTEMI DI RIFERIMENTO); TUTTAVIA SOBINO IN MODO FORMALE

$$\epsilon_{\nu\mu} + \epsilon_{\mu\nu} = 0$$

$$\epsilon_{\mu\nu} = -\epsilon_{\nu\mu}$$

CHE, BENCHÉ SIMBOLICO, È MNEMONICAMENTE UTILE.

* COME SI TRASFORMANO I CAMPI?

NOTA: CERCHIAMO NELLO SPAZIO DEGLI OPERATORI LA TRASFORMAZIONE $S(\Lambda)$ CHE CORRISPONDE ALL'AZIONE DI Λ NELLO SPAZIO DI MINKOWSKI (OSSIA SULLE COORDINATE).

$$\psi'(x') = S(\Lambda) \psi(x)$$

PER UN QUADRIVETTORE, AD ESEMPIO,

$$A^{\mu'}(x') = \Lambda^{\mu'}_{\nu} A^{\nu}(x)$$

PER I CAMPI DI DIRAC SI ERA OTTENUTA LA RELAZIONE

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^{\mu} S(\Lambda) = \Lambda^{\mu'}_{\nu} \gamma^{\nu} \quad (I)$$

CALCOLIAMOCI QUINDI $S(\Lambda)$ PER UN CAMPO SPINORIALE. SCRIVIAMO

$$\psi'(x') = \psi(x) + \frac{1}{2} M^{\mu\nu} \epsilon_{\mu\nu} \psi(x)$$

OSSIA

$$S(\Lambda) = I + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}$$

$$S_{ab} = \delta_{ab} + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}_{ab}$$

NOTA: $\phi^a = S^a_b \phi^b$, $S^a_b = \delta^a_b + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu a}_b$

LA $\epsilon_{\mu\nu}$ È ANTISIMMETTRICA, QUINDI I SUOI PARAMETRI INDIPENDENTI SONO

$$\begin{matrix} 0 & i & \rightarrow & 3 \\ i & j & \rightarrow & 3 \end{matrix} \quad \begin{pmatrix} 0 & \dots & 0 \\ \dots & \dots & \dots \\ -\dots & \dots & 0 \end{pmatrix}$$

NOTA: OCCHIO CHE QUINDI $M^{\mu\nu} = -M^{\nu\mu}$, MA $(M^{\mu\nu})_{ab} \neq -(M^{\mu\nu})_{ba}$. LA MATRICE $M^{\mu\nu}$ NON È ANTISIMMETTRICA: LO È LA FAMIGLIA $M^{\mu\nu}$.

(INFATTI IL GRUPPO DI LORENTZ HA 6 PARAMETRI).

NEL CASO DEL CAMPO DI DIRAC, SI TROVA (IMPONENDO LA (I))

$$S(\Lambda) = I + \frac{1}{8} [\gamma^{\mu}, \gamma^{\nu}] \epsilon_{\mu\nu}$$

NOTA: È A P. 156 DEL PATAI MA LASCIA PERDERE, È BRUTTA.

PER IL CAMPO DI K-G QUESTA $M^{\mu\nu}$ È NULLA (E INFATTI $S(\Lambda) = I$).

ITERANDOLA, TROVO UNA SOLUZIONE DELLA (I) ANCHE PER TRASFORMAZIONI FINITE (COME LIMITE DI UNA SUCCESSIONE DI TRASFORMAZIONI INFINITESIME).

NOTA: $\Lambda = \lim_{m \rightarrow \infty} (1 + \frac{\theta}{m} A)^m = e^{\theta A}$. PER NOI $\epsilon = \frac{\theta}{m}$.

* COME SONO FATTE LE TRASFORMAZIONI DI LORENTZ?

1) ROTAZIONI

NOTA: PER APPROFONDIRE VEDI A P. 47 PATAI.

$$\epsilon^1_2 \neq 0$$

(GLI ALTRI NULLI A PARTE OVVIAMENTE ϵ^2_1 .)

$$\begin{cases} x^{0'} = x^0 \\ x^{3'} = x^3 \\ x^{1'} = x^1 + \epsilon^1_2 x^2 \\ x^{2'} = x^2 + \epsilon^2_1 x^1 \end{cases}$$

COM'È FATTA E^2_1 ?

$$E^2_1 = -E^{21} = E^{12} = -E^1_2$$

DETTO ALLORA $\vartheta = E^1_2$,

$$\begin{cases} x^{1'} = x^1 + \vartheta x^2 \\ x^{2'} = x^2 - \vartheta x^1 = -\vartheta x^1 + x^2 \end{cases}$$

CON x^0, x^3 INALTERATE.

2) BOOST

$$x^{\mu'} = x^\mu + E^\mu_\nu x^\nu$$

SI A $E^1_0 \neq 0$, TUTTI GLI ALTRI NULLI. ALLORA

$$\begin{cases} x^{2'} = x^2 \\ x^{3'} = x^3 \\ x^{0'} = x^0 + E^0_\nu x^\nu = x^0 + E^0_1 x^1 \\ x^{1'} = x^1 + E^1_\nu x^\nu = x^1 + E^1_0 x^0 \end{cases}$$

DOBBIAMO COLLEGARE E^0_1 A E^1_0 :

$$E^0_1 = -E^{01} = E^{10} = E^1_0$$

DETTO $\beta = E^1_0$,

$$\begin{cases} x^{0'} = x^0 + \beta x^1 \\ x^{1'} = x^1 + \beta x^0 \end{cases}$$

DOVE RICONOSCIAMO UN BOOST AL PRIMO ORDINE.

RITROVIAMO CHE UNA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ GENERICA È INDIVIDUATA DA 6 PARAMETRI (LE COMPONENTI DI E^μ_ν).

TEOREMA DI NOETHER E CORRENTE CONSERVATA

$$x^{\mu'} = x^\mu + E^\mu_\nu x^\nu$$

UN CAMPO SI TRASFORMA COME

$$\psi'(x') = S(\Lambda) \psi(x)$$

E MI ASPETTO

$$S(\epsilon) \sim I + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}$$

$$S_{ab} \sim \delta_{ab} + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}_{ab}$$

NOTA: HO USATO $\delta_{ik} = -\delta_{ki}$. NOTA CHE E^μ_ν NON È ANTI-SIMMETRICO, LO È $E_{\mu\nu}$.

NOTA: IN QUESTO CASO ϑ È INFINITESIMO. SE LO VOGLIO FINITO SCELGO $E^1_2 = \vartheta/m$ E MANDO $m \rightarrow \infty$ (VEDI NOTA PAGINA PRIMA).

$$\text{NOTA: } \begin{pmatrix} \cos\theta & \sin\theta \\ -\sin\theta & \cos\theta \end{pmatrix} = R(\theta)$$

NOTA: CONFRONTALA CON IL BOOST

$$\begin{pmatrix} \gamma & -\beta\gamma & 0 & 0 \\ -\beta\gamma & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

NOTA: LA FORMA DI $S(\Lambda)$ DIPENDE DAL TIPO DI CAMPO.

- SCALARE: $S(\Lambda) = 1$
- VETTORIALE: $S(\Lambda) = \Lambda$
- SPINORIALE: L'ABBIAMO TROVATA IMPONENDO LA COVARIANZA,

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^\nu S(\Lambda) = \Lambda^\nu_\mu \gamma^\mu$$

VEDREMO CHE È

$$S(\Lambda) = 1 + \frac{1}{2} [\gamma^\mu, \gamma^\nu] \epsilon_{\mu\nu}$$

ALLORA

$$\varphi'(x+\epsilon x) = \varphi(x) + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x) \quad (I)$$

TEOREMA DI NOETHER: LA DENSITA' LAGRANGIANA È UNO SCALARE DI LORENTZ.

$$\mathcal{L}'(x') = \mathcal{L}(x)$$

$$\mathcal{L}'(x') - \mathcal{L}'(x) + \mathcal{L}'(x) - \mathcal{L}(x) = 0 \quad (II)$$

DOVE

$$\mathcal{L}'(x') = \mathcal{L}(\varphi'(x'))$$

NOTO CHE, PER IL TEOREMA DEL DIFFERENZIALE,

$$\begin{aligned} \mathcal{L}'(x') - \mathcal{L}(x) &= \partial_{\mu} \mathcal{L}(x) \underbrace{\epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu}}_{\text{DIFFERENZIALE}} \\ &= \partial_{\mu} \mathcal{L}(x) \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu} \end{aligned}$$

NOTA: È LA VARIAZIONE DELLE X A CAMPI FISSATI.

(INFATTI \mathcal{L}' E \mathcal{L} DIFFERISCONO PER TERMINI DI ORDINE 1), INVECE

$$\mathcal{L}'(x) - \mathcal{L}(x) = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \varphi} \delta \varphi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_{\mu} \varphi)} \partial_{\mu} \delta \varphi$$

NOTA: È LA VARIAZIONE DEI CAMPI A COORDINATE FISSATE.

LE EQUAZIONI DEL MOTO DANNO

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \varphi} = \partial_{\mu} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_{\mu} \varphi)}$$

NOTA: SONO LE EQUAZIONI DI EULERO-LAGRANGE.

QUINDI RICOSTRUISCO LA (II) SCRIVENDO

$$\partial_{\mu} \mathcal{L}(x) \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu} + \partial_{\mu} \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_{\mu} \varphi)} \delta \varphi \right) = 0 \quad (III)$$

DOVE $(\partial_{\mu} \mathcal{L}) \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu} = \partial_{\mu} (\mathcal{L} \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu})$: INFATTI I DUE DIFFERISCONO SOLO SE $\mu=\nu$, NEL QUAL CASO $\epsilon^{\mu}_{\mu} = 0$. LO STESSO SUCCEDDE CON UN MOMENTO ANGOLARE.

DALLA (I) RICOIRO L'ESPRESSIONE DI $\delta \varphi$:

$$\varphi'(x) + \partial_{\mu} \varphi \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu} = \varphi(x) + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x)$$

NOTA: VIENE PIU' SEMPLICE COSI':

$$\begin{aligned} \delta \varphi &= \varphi'(x) - \varphi(x) \\ &= \varphi'(x) - \varphi'(x') + \varphi'(x') - \varphi(x) \\ &= -\partial_{\mu} \varphi \delta x^{\mu} + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x) \end{aligned}$$

$$\delta \varphi = -\partial_{\mu} \varphi \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu} + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x)$$

E CON $\delta x^{\mu} = \epsilon^{\mu}_{\nu} x^{\nu}$

DALIA (III),

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} g^{\lambda\mu} \dot{x}^\nu + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} \dot{x}^\nu \right\} = 0$$

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} g^{\lambda\mu} \dot{x}^\nu + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} \left(-\partial_\mu \varphi \dot{x}^\nu + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi \right) \right\} = 0$$

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} g^{\lambda\mu} \dot{x}^\nu + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} \left(-\partial^\mu \varphi \dot{x}^\nu + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi \right) \right\} = 0$$

SI RICORDA CHE, SE SATURO $\epsilon_{\mu\nu}$ ANTISIMMETRICO SU UN GENERICO $A^{\mu\nu}$,

$$\epsilon_{\mu\nu} A^{\mu\nu} = 0$$

$$\epsilon_{\mu\nu} \cdot \frac{1}{2} \left[(A^{\mu\nu} + A^{\nu\mu}) + (A^{\mu\nu} - A^{\nu\mu}) \right] = 0$$

$$\epsilon_{\mu\nu} \frac{1}{2} (A^{\mu\nu} - A^{\nu\mu}) = 0$$

$$A^{[\mu,\nu]} = 0$$

*NOTA: SE USI L'ESPRESSIONE CON $T^{\lambda\nu}$ QUI SOTTO IL CALCOLO VIENE PIÙ SEMPLICE.

OSSIA È NULLA SOLO LA PARTE ANTISIMMETRICA DI $A^{\mu\nu}$. ALLORA *

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} \frac{1}{2} (g^{\lambda\mu} \dot{x}^\nu - g^{\lambda\nu} \dot{x}^\mu) + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} \left[\frac{1}{2} (-\partial^\mu \varphi \dot{x}^\nu + \partial^\nu \varphi \dot{x}^\mu) + \frac{1}{2} M^{\mu\nu} \varphi \right] \right\} = 0$$

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} (g^{\lambda\mu} \dot{x}^\nu - g^{\lambda\nu} \dot{x}^\mu) + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} (-\partial^\mu \varphi \dot{x}^\nu + \partial^\nu \varphi \dot{x}^\mu + M^{\mu\nu} \varphi) \right\} = 0 \quad (IV)$$

$$\partial_\lambda M^{\lambda\mu\nu} = 0$$

NOTA: $M^{\mu\nu} = -M^{\nu\mu}$ (ANCHE SE $(M^{\mu\nu})_{ab}$ NON È UNA MATRICE ANTISIMMETRICA).

CHE È UNA LEGGE DI CONSERVAZIONE RELATIVISTICA. INTEGRANDOLA,

$$\text{cost.} = \int dx M^{\lambda\mu\nu}$$

NOTA: POICHÉ $T^{\lambda\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} \dot{x}^\nu - \mathcal{L} g^{\lambda\nu}$,

$$M^{\lambda\mu\nu} = T^{\lambda\nu} x^\mu - T^{\lambda\mu} x^\nu + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\lambda} M^{\mu\nu} \varphi$$

CHE SONO 6 QUANTITÀ CONSERVATE (COME I PARAMETRI DEL GRUPPO DI LORENTZ).

SCEGLIENDO e^1_2 DI UNA ROTAZIONE, RITROVO IL MOMENTO ANGOLARE

$$L_2 = \int dx M^{\lambda\mu\nu}$$

NOTA: LE ALTRE 3 COMPONENTI DI $M^{\lambda\mu\nu}$ CONSERVANO IL MOTO DEL BARICENTRO.

NOTA: IN NESSUN CASO $M^{\lambda\mu\nu}$ SI RIFERISCE AL TENSORE ENERGIA-IMPULSO $T^{\lambda\nu}$, POCHÉ QUI ABBIAMO STUDIATO L'INVARIANZA SOTTO TRASFORMAZIONI DI LORENTZ E NON DI POINCARÉ. LE DUE SONO LEGATE SOLO A LUNTA DISTANZA (PRODOTTO SEMI-DIRETTO): SE SPOSTO IL CENTRO DI ROTAZIONE ALL'INFINITO, UNA ROTAZIONE DIVENTA UNA TRASLAZIONE.

MOMENTO ANGOLARE

SE SCELGO $\lambda = 0$, μ, ν SPAZIALI, NELLA (IV)

$$g^{0i} x^j - g^{0j} x^i = 0$$

*NOTA: NON È VERO CHE IL PEZZO IN M^{ij} È LO SPIN E L'ALTRO PEZZO È L . LUNGO IL MOTO SI CONSERVA SOLO J .

($g^{\mu\nu}$ È DIAGONALE). LA STESSA SI RIDUCE ALLORA A*

$$M^{ij} := \int m^{0ij} dx = \int dx \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\varphi}} \left[(x^i \partial^j - x^j \partial^i) \varphi + M^{ij} \varphi \right]$$

DA NON CONFONDERE CON M^{ij} , QUELLA CHE COMPARE IN

$$\varphi'(x') = S(\Lambda) \varphi(x)$$

NOTA: SUL PATAI M^{ij} È L^{jk} DELLA (B.10 a).

* PER IL CAMPO SCALARE $M = 0$ (INFATTI $\varphi'(x') = \varphi(x)$, $S(\Lambda) = 1$) E

$$M^{ij} = \int dx \dot{\varphi} (x^i \partial^j - x^j \partial^i) \varphi$$

NOTA: $\mathcal{L}_{\text{KO}} = \frac{1}{2} \partial_\mu \varphi \partial^\mu \varphi - \frac{m^2}{2} \varphi^2$

OGNI ELEMENTO DI VOLUME PORTA CON SÈ UNA DENSITÀ DI MOMENTO ANGOLARE (CHE NON È CONSERVATO VOLUMETTO PER VOLUMETTO, MA GLOBALMENTE).

QUANTIZZANDOLO, SI CANCELLANO I TERMINI CHE CONTENGONO DUE OPERATORI DI CREAZIONE O DUE DI ANNICILIAZIONE (UNA VOLTA INTEGRATO SUL VOLUME):

NOTA: INFATTI

$$\varphi \propto a e^{-ipx} + a^\dagger e^{ipx}$$

$$\int dx a_p a_{p'} e^{-ipx} e^{-ip'x} \propto \delta(p-p')$$

$$x^i \partial^j e^{-ipx} = -i p^j x^i e^{-ipx} = -i p^j \frac{\partial}{\partial p_i} e^{ipx}$$

INTEGRANDO PER PARTI, PORTO $\frac{\partial}{\partial p_i}$ SULL' OPERATORE a O a^\dagger . RIMANE

$$M^{ij} = \int d^3p \left[\left(p^j \frac{\partial}{\partial p_i} - p^i \frac{\partial}{\partial p_j} \right) a_{p'}^\dagger \right] a_p$$

NELLA RAPPRESENTAZIONE DEGLI IMPULSI, IL TERMINE TRA PARENTESI TONDE È PROPRIO $x \wedge p$.

UNA PARTICELLA SCALARE FERMA

$$a_0^\dagger |0\rangle$$

NOTA: INVECE UNA GENERICA PARTICELLA IN MOTO

$$|\psi\rangle = \int d^3p f(p) a_p^\dagger |0\rangle$$

HA MOMENTO ANGOLARE TOTALE

$$M^{ij} |\psi\rangle = \int d^3p [(p^i x^j - p^j x^i) f(p)] a_p^\dagger |0\rangle$$

HA MOMENTO ANGOLARE NULLO:

$$\int d^3p \left[(p^i x^j - p^j x^i) a_{p'}^\dagger \right] a_p a_0^\dagger |0\rangle = [a_p, a_0^\dagger] |0\rangle = \delta_{p,0} |0\rangle = 0$$

QUINDI PER UNA PARTICELLA SCALARE A RIPOSO IL MOMENTO ANGOLARE TOTALE È NULLO (LE PARTICELLE SENZA MASSA NON LE POSSO METTERE A RIPOSO): POICHÉ A RIPOSO È NULLO IL M.A. ORBITALE, DEDUCCO CHE È NULLO LO SPIN.

* PER IL CAMPO DI DIRAC, SI È VISTO CHE $x \wedge p$ NON COMMUTA CON L'HAMILTONIANA: SI CONSERVA SOLO IL MOMENTO ANGOLARE TOTALE J (ED È SOLTANTO QUESTO CHE SI QUANTIZZA).

DALLA CONDIZIONE DI COVARIANZA,

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^\mu S(\Lambda) = \Lambda^\mu_\nu \gamma^\nu \quad (I)$$

$$S(\Lambda) = 1 + \frac{1}{2} \frac{[\gamma^\mu, \gamma^\nu]}{i} \epsilon_{\mu\nu} \Rightarrow M^{\mu\nu} = \frac{[\gamma^\mu, \gamma^\nu]}{i}$$

NOTA: SI TRATTA DI SOSTITUIRE $S(\Lambda) = 1 + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}$ NELLA (I) E RISOLVERE PER $M^{\mu\nu}$. (PATHI, P. 154)

AD ESEMPIO (VEDI NOTA IN FONDO)

$$M^{12} = \frac{1}{i} [\gamma^1, \gamma^2] = \frac{1}{i} \left[\begin{pmatrix} 0 & \sigma_1 \\ -\sigma_1 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_2 \\ -\sigma_2 & 0 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 0 & \sigma_2 \\ -\sigma_2 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_1 \\ -\sigma_1 & 0 \end{pmatrix} \right]$$

$$= \frac{1}{i} \begin{pmatrix} -\sigma_1 \sigma_2 + \sigma_2 \sigma_1 & 0 \\ 0 & -\sigma_1 \sigma_2 + \sigma_2 \sigma_1 \end{pmatrix} = \frac{1}{i} \begin{pmatrix} -2i \sigma_3 & 0 \\ 0 & -2i \sigma_3 \end{pmatrix} = -i \begin{pmatrix} \sigma_3 & 0 \\ 0 & \sigma_3 \end{pmatrix}$$

LO SPIN COINCIDE CON M^{ij} CALCOLATO A MOMENTO ANGOLARE ORBITALE NULLO

$$M^{ij} = \int d^3x \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}^i} \left[(x^i \partial^j - x^j \partial^i) \psi + M^{ij} \psi \right]$$

= 0 A M.A. ORBITALE NULLO.

NOTA: SOPRA SI È USATA $[\sigma_i, \sigma_j] = 2i \epsilon_{ijk} \sigma_k$.

NOTA: $J_\mu = \epsilon_{\mu\alpha\beta} M^{\alpha\beta} \Rightarrow \underline{J} = \underline{r} \wedge \underline{p} + \frac{1}{2} \underline{\Sigma}$.

QUESTA È UN'ULTERIORE CONFERMA CHE IL CAMPO DI DIRAC NON È UN'OSSERVABILE. QUANDO RUOTO DI 2π UNA QUANTITÀ SPINORIALE, OSSIA

$$e^{i\theta \frac{\sigma_3}{2}} \psi = \psi_{(\text{RUOTATO})}$$

NOTA: $\frac{\sigma_3}{2}$ È PER IL CAMPO DI DIRAC IL GENERATORE DI TALE ROTAZIONE.

CON $\theta = 2\pi$, QUESTA CAMBIA DI SEGNO: È CHIARO ALLORA CHE NON È OSSERVABILE. LE OSSERVABILI SONO GAUGE INVARIANTI, QUINDI ANCHE INVARIANTI SOTTO ROTAZIONI DI 2π .

NOTA:

$$\mathcal{L}_{\text{Dirac}} = \bar{\psi} (i \not{\partial} - m) \psi = \psi^\dagger \gamma^0 (i \gamma^\mu \partial_\mu + i \gamma^k \partial_k - m) \psi. \quad \text{QUINDI } \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \bar{\psi}} = i \psi^\dagger \text{ E } M_{12} = \frac{1}{2} \int d^3x \psi^\dagger \begin{pmatrix} \sigma_3 & 0 \\ 0 & \sigma_3 \end{pmatrix} \psi.$$

PER UNA PARTICELLA DI DIRAC, $\underline{J} = (\underline{r} \wedge \underline{p}) + \frac{1}{2} \underline{\Sigma}$ CON $\underline{\Sigma} = \begin{pmatrix} \sigma & 0 \\ 0 & \sigma \end{pmatrix}$ (SI ERA CHIAMATO $\underline{S} = \frac{1}{2} \underline{\Sigma}$)

IN GENERALE $M^{ij} = \frac{1}{i} [\gamma^i, \gamma^j] = \epsilon_{ijk} \begin{pmatrix} \sigma_k & 0 \\ 0 & \sigma_k \end{pmatrix} \Rightarrow M^{ij} = \frac{1}{2} \int d^3x \psi^\dagger \epsilon_{ijk} \begin{pmatrix} \sigma_k & 0 \\ 0 & \sigma_k \end{pmatrix} \psi.$

FOTONE

SI DICE ELICITA'

$$\underline{J} \cdot \hat{p}$$

BEN DEFINITA ANCHE PER UNA PARTICELLA IN MOTO. USANDO

$$J^k = \epsilon_{ijk} M^{ij}$$

COSTRUISCO (Σ DIPENDE DAL CAMPO CONSIDERATO)

$$\underline{J} = \underline{x} \wedge \underline{p} + \underline{\Sigma}$$

$$\underline{J} \cdot \hat{p} = \underbrace{\hat{p} \cdot (\underline{x} \wedge \underline{p})}_{=0} + \hat{p} \cdot \underline{\Sigma}$$

(I)

*NOTA: IL MOTIVO È CHE NON LA POSSO METTERE A RIPOSO.

QUESTO PORTERÀ ALLA CONSEGUENZA CHE UNA PARTICELLA DI MASSA NULLA HA AL PIÙ DUE STATI DI POLARIZZAZIONE (PER SPIN '0' UNO SOLO, PER SPIN 1 NE HA 2 INVECE CHE 3)*.

RICORDIAMO CHE PER IL CAMPO ELETTROMAGNETICO

$$A^{\alpha'}(x') = \Lambda^{\alpha}_{\beta} A^{\beta}(x) = A^{\alpha}(x) + \epsilon^{\alpha}_{\beta} A^{\beta}(x)$$

IN CUI VOGLIAMO RICONOSCERE LA $M^{\mu\nu}$ CHE COMPARE IN

$$\psi^{\alpha'}(x') = \psi^{\alpha}(x) + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} (M^{\mu\nu})^{\alpha}_{\beta} \psi^{\beta}(x)$$

POSTO $\psi^{\alpha}(x) = A^{\alpha}(x)$, BASTA EGUALIARE

$$\epsilon^{\alpha}_{\beta} \equiv \epsilon_{\mu\nu} g^{\mu\alpha} g^{\nu}_{\beta} = \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} [g^{\mu\alpha} g^{\nu}_{\beta} - g^{\nu\alpha} g^{\mu}_{\beta}]$$

NOTA: SI È ANTISIMMETRIZZATO $g^{\mu\alpha} g^{\nu}_{\beta}$ PERCHÉ VOGLIAMO $M^{\mu\nu} = -M^{\nu\mu}$. TRA L'ALTRO $\epsilon_{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICO.

$$\rightarrow (M^{\mu\nu})^{\alpha}_{\beta}$$

CHE PUO' ESSERE INSCRITA IN

$$M^{ij} = \int dx \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\psi}} (x^i \partial^j - x^j \partial^i + M^{ij}) \psi$$

IN CUI RICONOSCIAMO I DUE PEZZI ORBITALE + SPIN. I FOTONI HANNO $m=0$, QUINDI NON LI POSSO METTERE A RIPOSO: DEFINISCO INVECE L'ELICITA' COME NELLA (I).

GLI OPERATORI DI CREAZIONE/DISTRUZIONE SI POSSONO COMBINARE PER DARE

$$a_{\pm i_2}^{\dagger}(p) = a_{\pm}^{\dagger}(p)$$

CHE SONO I DUE POSSIBILI STATI DI POLARIZZAZIONE R, L.

CARICA DEL CAMPO DI DIRAC

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi}(i\partial - m)\Psi$$

NOTO CHE È INVARIANTE PER TRASFORMAZIONI DI FASE GLOBALE

$$\Psi'(x) = e^{i\alpha} \Psi(x)$$

$$\bar{\Psi}'(x) = e^{-i\alpha} \bar{\Psi}(x)$$

NOTA: È UNA SIMMETRIA INTERNA, CIOÈ NON COINVOLGE LE COORDINATE SPAZIO-TEMPORALI NELLA (3.12) $\delta x^\nu = 0$.

QUESTO PORTA PER IL TEOREMA DI NOETHER LA CORRENTE CONSERVATA

$$J^\mu = \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi_i)} \delta \phi_i$$

NOTA: $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \bar{\Psi})} = 0$ PER $\mathcal{L} = \bar{\Psi}(i\partial - m)\Psi$.

SOTTINTENDENDO LA SOMMA SUI 4+4 CAMPI DI DIRAC,

$$\delta \Psi(x) = i\alpha \Psi$$

NOTA: $\Psi'(x) - \Psi(x) \approx i\alpha \Psi(x)$.

$$J^\mu(x) = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \Psi} \delta \Psi = \bar{\Psi} i \gamma^\mu i \alpha \Psi = -\alpha \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

QUINDI SI CONSERVA

$$\tilde{J}^\mu = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

NOTA: UNO LA INTEGRA SU \mathbb{R}^3 , QUANTIZZA E TROVA L'OPERATORE DI CARICA. LE PARTICELLE CREATE DAGLI OPERATORI c^+ E d^+ SONO SUI AUTOSTATI CON AUTOVALORI ± 1 .

L'INTERAZIONE TRA IL CAMPO DI DIRAC E QUELLO E.M. È DATA DA

$$\mathcal{L}(x) = \bar{\Psi}(i\partial - m)\Psi + \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} + e \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi A_\mu$$

DOVE L'ULTIMO È UN TERMINE DI ACCOPPIAMENTO; VEDREMO ORA COME TRATTARLO.

SCHEMA DI INTERAZIONE E MATRICE S

IN MECCANICA QUANTISTICA

$$|\psi'\rangle = U|\psi\rangle$$

$$A' = UAU^\dagger$$

$$\langle\psi|A|\psi\rangle = \langle\psi'|A'|\psi'\rangle$$

LA FISICA RIMANE INVARIATA SE APPLICHO LA TRASFORMAZIONE UNITARIA U SUGLI OPERATORI E SUGLI STATI.

SONO IN USO TRE POSSIBILI SCHEMI:

1) SCHRÖDINGER

GLI OPERATORI SONO COSTANTI NEL TEMPO E COSÌ I LORO AUTOSTATI. UNO SOLO SI EVOLVE DINAMICAMENTE:

$$i\frac{d}{dt}|\psi\rangle_s = H_s|\psi\rangle_s$$

CHE È QUELLO CHE SEGUIAMO LUNGO L'EVOLUZIONE DEL MOTO SENZA EFFETTUARE MISURE (A QUEL PUNTO COLLASCIEREBBE).

2) HEISENBERG

APPLICHO A TUTTI I VETTORI DELLO SPAZIO

$$e^{iHt}|\psi_s\rangle = |\psi_h\rangle$$

CHE È UNITARIA E METTE IN MOTO TUTTI I VETTORI TRANNE QUELLO CHE SEGUO:

$$|\psi_0\rangle \text{ COST.}$$

$$A_h(t) = e^{iHt}A_s e^{-iHt}$$

LE OSSERVABILI A_h DIPENDONO QUINDI DAL TEMPO.

3) SCHEMA DI INTERAZIONE

$$e^{iH_0 t}|\psi_s\rangle = |\psi_I\rangle$$

$$A_I(t) = e^{iH_0 t}A_s e^{-iH_0 t}$$

IN CUI SI EVOLVONO TUTTI.

SI SPEZZA COE' H NELLE SUE PARTI LIBERA E DI INTERAZIONE

$$H = H_0 + H_I$$

SI EVOLVE ANCHE LO STATO CHE OSSERVIAMO SECONDO

$$e^{iH_0 t} |\psi_s, t\rangle = e^{iH_0 t} e^{-i(H_0 + H_I)t} |\psi_0\rangle$$

E RICORDIAMO CHE, SE $[A, B] \neq 0$,

$$e^A e^B \neq e^{A+B}$$

QUINDI QUANTO SCRITTO E' NON BANALE SE $[H_0, H_I] \neq 0$.

COME SCRIVO IN QUESTO SCHEMA L'EQUAZIONE DEL MOTO?

$$|\psi_I, t\rangle = e^{iH_0 t} |\psi_s, t\rangle$$

$$i \frac{d}{dt} |\psi_I, t\rangle = -H_0 e^{iH_0 t} |\psi_s, t\rangle + e^{iH_0 t} \frac{d}{dt} |\psi_s, t\rangle$$

$$= -H_0 e^{iH_0 t} |\psi_s, t\rangle + e^{iH_0 t} H_I |\psi_s, t\rangle$$

$$= -H_0 e^{iH_0 t} |\psi_s, t\rangle + e^{iH_0 t} (H_0 + H_I) |\psi_s, t\rangle$$

$$= e^{iH_0 t} H_I e^{-iH_0 t} e^{iH_0 t} |\psi_s, t\rangle$$

NOTA: SI E' USATO $[e^{iH_0 t}, H_0] = 0$,
MENTRE IN GENERALE $[e^{iH_0 t}, H_I] \neq 0$.
STIAMO ANCHE SUPPONENDO H_0 INDIPENDENTE
DAL TEMPO.

PERCIO'

$$i \frac{d}{dt} |\psi, t\rangle_I = H_I^I(t) |\psi, t\rangle_I$$

DOVE $H_I^I(t)$ E' L'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE SCRITTA NELLO SCHEMA DI INTERAZIONE.

NOTA CHE NELLO SCHEMA ① L'HAMILTONIANA IN GENERALE NON DIPENDEVA DAL TEMPO. QUI INVECE

$$H_I^I(t) = e^{iH_0 t} H_I e^{-iH_0 t}$$

$$g \bar{\psi} \gamma^\mu \psi \rightarrow g \bar{\psi} e^{iH_0 t} \gamma^\mu \psi e^{-iH_0 t}$$

COME SI RISOLVE

$$i \frac{d}{dt} |\Psi, t\rangle = H_I(t) |\Psi, t\rangle \quad ?$$

$$i \int_0^t dt' \frac{d}{dt'} |\Psi, t'\rangle = \int_0^t H_I(t') |\Psi, t'\rangle dt'$$

$$|\Psi, t\rangle - |\Psi, 0\rangle = -i \int_0^t H_I(t_1) |\Psi, t_1\rangle dt_1$$

SE LA PERTURBAZIONE È PICCOLA,

$$|\Psi, 0\rangle$$

È UN TERMINE ALL'ORDINE ZERO E L'ALTRO È UNA CORREZIONE DI ORDINE ALMENO 1. SE NELL'INTEGRALE AL POSTO DI $|\Psi, t_1\rangle$ INSERISCO L'ESPRESSIONE DELLA APPROSSIMAZIONE AL PRIMO ORDINE E POI ITERO OTTENGO:

$$|\Psi, t\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} (-i)^m \int_0^t dt_1 \dots \int_0^{t_{m-1}} dt_m H_I(t_1) \dots H_I(t_m) |\Psi_0\rangle \quad t \geq t_1 \geq t_2 \geq \dots \geq t_m$$

AD ESEMPIO

$$\begin{aligned} |\Psi, t\rangle &= |\Psi_0\rangle - i \int_0^t H_I(t_1) \left[|\Psi_0\rangle + (-i) \int_0^{t_1} dt_2 H_I(t_2) |\Psi, t_2\rangle \right] dt_1 \\ &= |\Psi_0\rangle - i \int_0^t dt_1 H_I(t_1) |\Psi_0\rangle + (-i)^2 \int_0^t dt_1 \int_0^{t_1} dt_2 H_I(t_1) H_I(t_2) |\Psi, t_2\rangle \end{aligned}$$

IL PROBLEMA È COSÌ RISOLTO ITERATIVAMENTE.

SI NOTI CHE IL PRODOTTO $H_I(t_1) \dots H_I(t_m)$ NON È COMMUTATIVO (H_I NON COMMUTA CON SÈ STESSA A TEMPI DIVERSI). SE CI METTO

$$T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m))$$

NON CAMBIA NULLA, PERCHÉ SI ERA GIÀ SUPPOSTO $t \geq t_1 \geq \dots \geq t_m$.

IL VANTAGGIO È PERO' CHE ADESSO POSSO SCAMBIARE LE $H_I(t_i)$:

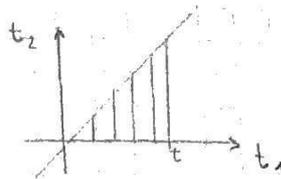
AD ESEMPIO

$$\begin{aligned} T(H_I(t_1) H_I(t_2)) &= \theta(t_1 - t_2) H_I(t_1) H_I(t_2) + \theta(t_2 - t_1) H_I(t_2) H_I(t_1) \\ &= \theta(t_2 - t_1) H_I(t_2) H_I(t_1) + \theta(t_1 - t_2) H_I(t_1) H_I(t_2) = T(H_I(t_2) H_I(t_1)) \end{aligned}$$

NOTA: SOTTINTENDIAMO $H_I(t) = H_I^I(t)$ E $|\Psi, t\rangle = |\Psi_I, t\rangle$, OSSIA CHE SI STA USANDO LO SCHEMA DI INTERAZIONE.

INFATTI IL T-PRODOTTO È SIMMETRICO PER SCAMBIO $t_1 \leftrightarrow t_2$.

NOI INTEGRIAMO SU $t_1 \geq t_2$ COME NEL DISEGNO:



POSSO ESTENDERE PERCIÒ

$$\int_0^t dt_1 \int_0^{t_1} dt_2 \rightarrow \int_0^t dt_1 \int_0^t dt_2 \cdot \frac{1}{2}$$

IN PIÙ DIMENSIONI POSSO FARE LO STESSO DIVIDENDO PER $m!$:

$$|\Psi, t\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_0^t dt_1 \dots \int_0^t dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |\Psi, 0\rangle$$

CHE È UNA DELLE FORME DELL'EQUAZIONE DI DYSON.

UNA SUA APPLICAZIONE È IL CALCOLO DELLE SEZIONI D'URTO PER ESPERIMENTI DI SCATTERING: SE $|i\rangle = |\Psi, t=-\infty\rangle$,

$$|\Psi, t\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^t dt_1 \dots \int_{-\infty}^t dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |i\rangle$$

TIPICAMENTE ATTENDO UN TEMPO GRANDE E OTTENGO

$$|t+\infty\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 \dots \int_{-\infty}^{+\infty} dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |i\rangle$$

E CALCOLO

$$\langle f | t+\infty \rangle^2$$

PER AVERE LA PROBABILITÀ CHE IL MIO APPARATO MISURI $|f\rangle$:

$$\langle f | t+\infty \rangle = \langle f | \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 \dots \int_{-\infty}^{+\infty} dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |i\rangle$$

DEFINIAMO SIMBOLICAMENTE LA MATRICE S:

$$S = T e^{-i \int_{-\infty}^{+\infty} dz H_I(z)}$$

$$|t+\infty\rangle = S |i\rangle$$

* LA LAGRANGIANA PRESENTERÀ UNA PARTE DI INTERAZIONE

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_0 + \mathcal{L}_I$$

E SE \mathcal{L}_I NON DIPENDE DALLE DERIVATE DEI CAMPI ($\partial\phi$)

$$H_I = - \int \mathcal{L}_I dV = -L_I$$

INFATTI

$$H = \sum \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} \dot{\phi} - L = \sum \frac{\partial L_0}{\partial \dot{\phi}} \dot{\phi} - L_0 - L_I = H_0 - L_I$$

ALLORA

$$S = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{i^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 \dots dt_m T(L_I(t_1) \dots L_I(t_m)) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{i^m}{m!} \int d^4x_1 \dots d^4x_m T(\mathcal{L}_I(x_1) \dots \mathcal{L}_I(x_m))$$

VALE COMUNQUE IN GENERALE, SE \mathcal{H} È LA DENSITÀ DI HAMILTONIANA,

$$S = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int d^4x_1 \dots d^4x_m T(\mathcal{H}_I(x_1) \dots \mathcal{H}_I(x_m))$$

LAGRANGIANA DI INTERAZIONE IN CAMPO EM

COME SI SCRIVE QUESTA \mathcal{H} IN CAMPO EM? INIZIAMO TRASCURANDO LA CONTROREAZIONE DELLA PARTICELLA SUL CAMPO. DATO UN CAMPO ESTERNO*,

$$\mathcal{L} = \bar{\psi}(i\not{\partial} - m)\psi - e A_\mu \bar{\psi} \gamma^\mu \psi$$

DOVE \mathcal{L} È UNA DENSITÀ DI LAGRANGIANA PERCHÉ DEVE ESSERE LOCALE (IL PRINCIPIO DI AZIONE-REAZIONE VALE PUNTO PER PUNTO, PERCHÉ CAMBI DI COORDINATE RELATIVISTICHE POSSONO CAMBIARE L'ORDINAMENTO TEMPORALE DEGLI EVENTI). INOLTRE \mathcal{L} DEVE ESSERE GAUGE INVARIANTE:

$$A'_\mu(x) = A_\mu + \partial_\mu \Lambda(x)$$

BASTA ALLORA RIDEFINIRE

$$\psi'(x) = e^{-ie\Lambda(x)} \psi(x)$$

PERCHÉ IN \mathcal{L} I TERMINI AGGIUNTIVI SIANO SOLO

$$i(-ie\partial_\mu \Lambda) \bar{\psi} \gamma^\mu \psi - e(\partial_\mu \Lambda) \bar{\psi} \gamma^\mu \psi = 0$$

RIDEFINENDO $e = -(\text{CARICA DELL'ELETTRONE})$, COSÌ CHE SIA UN NUMERO POSITIVO,

$$\mathcal{L} = \bar{\psi}(i\not{\partial} - m)\psi + e A_\mu \bar{\psi} \gamma^\mu \psi \equiv \mathcal{L}_0 + \mathcal{L}_I$$

PERCHÉ \mathcal{L}_I NON CONTIENE DERIVATE DEI CAMPI,

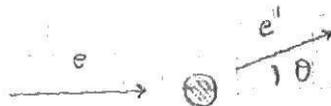
$$\mathcal{H}_I = -e \bar{\psi} \not{A} \psi = -e : \bar{\psi} \not{A} \psi :$$

DOVE SI È INTRODOTTO IL BUON ORDINAMENTO.

*NOTA: DA DOVE È USCITA \mathcal{L} ? HO APPLICATO ALL'HAMILTONIANA DI DIRAC LA SOSTITUZIONE MINIMALE $p^\mu \rightarrow p^\mu - \frac{e}{c} A^\mu$, COSÌ CHE (C=1) $i\not{\partial} \rightarrow i\not{\partial} + e\not{A}$ (NELLA SOSTITUZIONE MINIMALE $e = |e| > 0$).

IN UNITA' NATURALI, e È UN NUMERO PURO PICCOLO:

$$\alpha = \frac{e^2}{4\pi} \approx \frac{1}{137}$$



CIÒ GIUSTIFICA LO SVILUPPO PERTURBATIVO.

NELL'EQUAZIONE DI DYSON, IL TERMINE ALL'ORDINE ZERO RAPPRESENTA QUELLA PARTE DEL FASCIO DI PARTICELLE CHE NON INTERAGISCE CON IL BERSAGLIO. IN GENERALE SI CONSIDERA PERICO'

$$S - I = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(i)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} d^4x_1 \dots d^4x_m T(\mathcal{L}_I(x_1) \dots \mathcal{L}_I(x_m))$$

(IN PRATICA UNO NON METTE MAI UN RILEVATORE A $\theta = 0^\circ$). AL PRIMO ORDINE,

$$S - I = ie \int_{-\infty}^{+\infty} d^4x : \bar{\Psi}_x \not{A}_x \Psi_x :$$

NOTA: QUI E SEMPRE, Ψ E $\bar{\Psi}$ SONO SINONIMI MENTRE A_μ NO, QUINDI COMMUTANO.

DIFFUSIONE DI UN e^- SU DI UN NUCLEO

ASSIMILIAMO LO STATO INIZIALE A UN'ONDA PIANA; IN REALTA' È UN LIMITE SINGOLARE (NON È NORMALIZZABILE; LO STATO VERO È, PER QUANTO STRETTO, UN PACCHETTO D'ONDA), MA QUANDO PORTA ERRORI A ESCE '0' O ' ∞ ', QUINDI È "SICURO" PER UTILIZZARLO, LA FORTIAMO SU UN VOLUME V FINITO (MA GRANDE A PIACERE) COSÌ DA RENDERE DISCRETI GLI IMPULSI E NORMALIZZABILI GLI STATI. IL CAMPO È ALLORA

$$\Psi(x) = \sum_{r=1}^2 \sum_{\underline{p}} \sqrt{\frac{m}{E_{\underline{p}}}} \frac{1}{\sqrt{V}} \left(b(\underline{p}, r) u(\underline{p}, r) e^{-i\underline{p} \cdot x} + d^\dagger(\underline{p}, r) v(\underline{p}, r) e^{i\underline{p} \cdot x} \right)$$

($1/\sqrt{V}$ FA LA PARTE DI $1/(2\pi)^3$). MANDEREMO POI $V \rightarrow \infty$.

RICORDIAMO CHE b, b^\dagger SONO OPERATORI SU SPAZIO DISCRETO E.C.

$$\{b(\underline{p}, r), b^\dagger(\underline{p}', r')\} = \delta_{\underline{p}\underline{p}'} \delta_{rr'}$$

(VERO CON LA CONVENZIONE CHE $e^{-i\underline{p} \cdot x}$ SIA L'ELETTRONE). LO STATO INIZIALE SIA UN ELETTRONE

$$|i\rangle = b^\dagger(\underline{k}, r) |0\rangle$$

LA CUI NORMA È

NOTA: SANO IN DISCRETO!

$$\langle 0 | b(\underline{k}, r) b^\dagger(\underline{k}, r) | 0 \rangle = \langle 0 | \{ b(\underline{k}, r), b^\dagger(\underline{k}, r) \} | 0 \rangle = \delta_{\underline{k}\underline{k}} \delta_{rr} = 1$$

SOTTINTENDENDO LA POLARIZZAZIONE DI CIASCUN FERMIONE, LO STATO FINALE SARÀ

$|S | \underline{k} \rangle$

E LA PROBABILITÀ DI TROVARE $| \underline{k}' \rangle$ È IL $| \cdot |^2$ DELL'AMPIEZZA DI TRANSIZIONE $\langle \underline{k}' | S | \underline{k} \rangle$

SE IL BERSAGLIO È UN NUCLEO PESANTE E L' e^- POCO ENERGETICO,

$$A^\mu = \begin{pmatrix} A^0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$A^0(x) = \frac{Ze}{4\pi |x|}$$

NOTA:
 $A^\mu = (\phi, \mathbf{A})$
 CON ϕ POTENZIALE SCALARE.

VEDIAMO QUANTO VALGONO GLI ELEMENTI DI MATRICE

$$\langle 0 | b(\underline{k}') : \bar{\Psi}(x) \not{A}(x) \Psi(x) : b^\dagger(\underline{k}) | 0 \rangle$$

CON IL BUON ORDINAMENTO,

$$d^\dagger d b^\dagger | 0 \rangle = d^\dagger \{ d, b^\dagger \} | 0 \rangle = 0$$

$$\langle 0 | b b^\dagger d^\dagger b^\dagger | 0 \rangle = 0$$

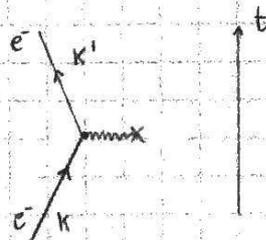
È NON NULLO SOLAMENTE IL TERMINE $b^\dagger b$, COSÌ CHE

$$\langle 0 | b(\underline{k}') : \bar{\Psi}(x) \not{A}(x) \Psi(x) : b^\dagger(\underline{k}) | 0 \rangle = \left(\frac{1}{\sqrt{V}} \right)^2 \sqrt{\frac{m}{E_{\underline{k}}}} \sqrt{\frac{m}{E_{\underline{k}'}}} \bar{u}(\underline{k}') \not{A}(x) u(\underline{k}) e^{i\mathbf{k}' \cdot \mathbf{x}} e^{-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{x}}$$

NOTA:
 $\Psi \propto b u e^{-i\mathbf{p} \cdot \mathbf{x}} + d^\dagger v e^{i\mathbf{p} \cdot \mathbf{x}}$
 $\bar{\Psi} \propto b^\dagger \bar{u} e^{i\mathbf{p} \cdot \mathbf{x}} + d \bar{v} e^{-i\mathbf{p} \cdot \mathbf{x}}$
 SI SALVA SOLO IL TERMINE
 CON b^\dagger DA $\bar{\Psi}$ E b DA Ψ .
 FARE CON DIAGRAMMI DI FEYNMAN)

QUESTO È UN PRIMO ESEMPIO DI DIAGRAMMA DI FEYNMAN, DOVE QUESTO È DA PENSARE NELLO SPAZIO TEMPO.

A ORDINI PIÙ ALTI TROVEREMMO ANCHE IL PROPAGATORE DELL'ELETTRONE. QUI SI HA INVECE



$$\langle \underline{k}' | S - I | \underline{k} \rangle = \frac{i e m}{\sqrt{E_{\underline{k}} E_{\underline{k}'}}} \bar{u}(\underline{k}') \gamma^\mu u(\underline{k}) \int_{-\infty}^{+\infty} A_\mu(x) e^{-i(\underline{k}-\underline{k}') \cdot x} d^4 x$$

$$A^\mu = \begin{pmatrix} A^0 \\ \mathbf{0} \end{pmatrix} \rightarrow \frac{i e m}{\sqrt{E_{\underline{k}} E_{\underline{k}'}}} \bar{u}(\underline{k}') \gamma^0 u(\underline{k}) (2\pi) \delta(E - E') \int d^3 x A_0(x) e^{i(\underline{k}-\underline{k}') \cdot \mathbf{x}}$$

NOTA: \underline{k} È UN QUADRIIMPULSO, k^0 L'ENERGIA.

DOVE LA $\delta(E-E')$ RAPPRESENTA LA CONSERVAZIONE DELL'ENERGIA (INFATTI ω DIPENDE DAL TEMPO SOLO ATTRAVERSO I CAMPI). CAMBIA INVECE L'IMPULSO. POSSO ANCHE SCRIVERE

$$\langle \underline{k}' | S - I | \underline{k} \rangle = \frac{ie m}{\sqrt{E}} \bar{u}(\underline{k}') \gamma^0 u(\underline{k}) 2\pi \delta(E-E') \tilde{A}_0(\underline{q})$$

CON

$$\tilde{A}_0(\underline{q}) = \int d^3x A_0(x) e^{-i\underline{q} \cdot \underline{x}} \quad \underline{q} = \underline{k}' - \underline{k}$$

QUESTA È L'AMPIEZZA DI PROBABILITÀ. LA PROBABILITÀ VALE INVECE

$$|S_{fi}|^2 = \frac{e^2}{v^2} \left(\frac{m}{E}\right)^2 |\bar{u}(\underline{k}') \gamma^0 u(\underline{k})|^2 \underbrace{\delta^2(E-E')}_{??} |\tilde{A}_0(\underline{q})|^2$$

CHE SI FA?

SI FA IL PACCHETTO D'ONDA INVECE DELL'ONDA PIANA. TUTTAVIA SI ARRIVA AL RISULTATO INTUITIVO

$$\delta(E-E')^2 = \delta(E-E') \delta(0)$$

$$(f(x)\delta(x) = f(0)\delta(x))$$

$$\delta(0) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} dx e^{ix} = \delta(0)$$

NOTA: CHIARO CHE A RIGORE FA ∞ , È IL VALORE CHE ASSUME $\delta(x)$ NELL'ORIGINE.

CHE È UN TEMPO: LO INTERPRETO COME LA DURATA DELL'ESPERIMENTO,

$$2\pi \delta(0) = T$$

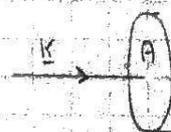
("HAI VOLUTO USARE UN'ONDA PIANA?"). TROVIAMO ALLORA

$$|S_{fi}|^2 = \frac{e^2}{v^2} \left(\frac{m}{E}\right)^2 |\bar{u}(\underline{k}') \gamma^0 u(\underline{k})|^2 2\pi \delta(E-E') T |\tilde{A}_0(\underline{q})|^2$$

PER DEFINIRE LA SEZIONE D'URTO, CI INTERESSA LA PROBABILITÀ DI TRANSIZIONE PER UNITÀ DI TEMPO, $|S_{fi}|^2/T$. MA CHE CI FA QUELL' $1/v^2$? SEMBRA CHE PER $v \rightarrow \infty$ LA SEZIONE D'URTO VADA A ZERO. IL FATTO È CHE VA NORMALIZZATA PER IL FLUSSO DI PARTICELLE INCIDENTI, $\Phi = \rho v$:

$$\frac{|\underline{k}|}{E_k} = \frac{mv}{\sqrt{1-\beta^2}} \cdot \frac{\sqrt{1-\beta^2}}{m} = v \quad (c=1)$$

$$\rho = 1/v \quad (1 \text{ PARTICELLA INCIDENTE})$$



$$\frac{\rho A v dt}{A dt} = \rho v \equiv \Phi$$

$$\Rightarrow \Phi = \frac{\rho}{v} \quad [\Phi] \equiv \frac{1}{m^2 s}$$

QUINDI DOVRO' MOLTIPLICARE PER V E DIVIDERE PER V .

INOLTRE GLI IMPULSI (DISCRETI) CHE IL RILEVATORE PUO' MISURARE SONO

$$p = \frac{2\pi m}{L}$$

$$dp = \frac{2\pi}{L} dm$$

$$d^3 m = \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 p$$

NOTA: E BASTA CON STA FAPSA DEL RILEVATORE. IL VOLUME FINITO PORTA A UNO SPETTRO DISCRETO; IN DOL NI DOG $d^3 m$ POSSIBILI STATI FINALI, LEGATI A $d^3 p$ DALLA REGOLA DI QUANTIZZAZIONE QUI SOPRA. FINE.

AVREMO

$$dm \frac{V}{V} \frac{|S_{fi}|^2}{T} = \frac{e^2}{V} \left(\frac{m}{E}\right)^2 \frac{|\bar{u}(p') \gamma^0 u(p)|^2}{V} 2\pi \delta(E-E') |\tilde{A}_0(q)|^2 \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 p$$

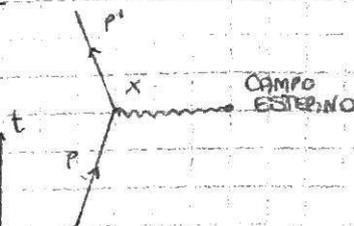
DOVE SI PERDE LA DIPENDENZA DA V . NOTA: YEDI DOPO, SARA' PIU' CHIARO.

RICAPITOLANDO: CALCOLO DELL'ELEMENTO DI MATRICE $\langle P' | S - I | P \rangle$

REGOLA: LA LINEA FERMIONICA VA DA $-\infty$ A $+\infty$ PERCHE'

SI DEVE CONSERVARE LA CARICA.

$$S_{fi} - S_{fi} = \int_{\mathbb{R}^4} d^4 x \left[\sqrt{\frac{m}{E'}} \frac{1}{\sqrt{V}} e^{ip'x} \bar{u}(p') \right] (ie\phi(x)) \left[\sqrt{\frac{m}{E}} \frac{1}{\sqrt{V}} e^{-ipx} u(p) \right]$$



NEL NOSTRO CASO SPECIFICO, $A^\mu = (A^0, 0)$, QUINDI

$$A(x) = \gamma^0 A_0(x)$$

NOTA: OCCORRE CHE CON I DIAGRAMMI DI FEYNMAN AVREMO $(2\pi)^4 \delta(p' - p)$, MENTRE A QUESTO LIVELLO SI CONSERVA L'ENERGIA MA NON L'IMPULSO.

E SI ERA TRONATO

$$P = |S_{fi} - S_{fi}|^2 = \frac{e^2 m^2}{E^2} \cdot \frac{1}{V^2} |\tilde{A}_0(q)|^2 |\bar{u}(p') \gamma^0 u(p)|^2 2\pi \delta(E-E') T$$

SI NOTI CHE, SE A NESSIMO SCELTO DI USARE UN PACCHETTO D'ONDE, L'INTEGRALE DI $e^{i(p'-p) \cdot x}$ NON AVREBBE DATO UNA DELTA DIRAC, PERCHE' SI DAREBBE DOVUTO SVOLGERE SOLO SUL VOLUME SU CUI IL PACCHETTO E' DIVERSO DA ZERO E NON SU TUTTO \mathbb{R}^3 .

NOTA: E' L'INTEGRALE CON CUI CALCOLO $\tilde{A}^\mu(q)$.

INVECE IL TEMPO T DI INTERAZIONE CON IL CENTRO SCATTERATORE

SAREBBE STATO INFINITO ANCHE USANDO IL PACCHETTO A CAUSA DELL'ANDAMENTO DEL POTENZIALE COULOMBIANO ALL'INFINITO.

LA SEZIONE D'URTO DIFFERENZIALE VALE

$$d\sigma = \frac{P d^3m}{\Phi T} = \frac{P}{\Phi T} \frac{V}{(2\pi)^3} d^3p'$$

NOTA: $d\sigma = \frac{N(d\Omega)/T}{(N/T) \cdot (Cd/A)} = \frac{N(d\Omega)}{\Phi \cdot T}$ NUMERO DI EVENTI ALCATI IN $d\Omega$
 SEZIONE D'URTO DIFFERENZIALE.
 d^3m È IL NUMERO DI POSSIBILI STATI FINALI IN $d\Omega$.
 INFINE $\Phi = v/V$.

DOVE ΦT PRENDE IL NOME DI "LUMINOSITÀ" INTEGRATA" E CONSISTE NEL NUMERO DI PARTICELLE PRODOTTE DURANTE IL T DELL'ACCELERATORE

SEZIONE D'URTO DI RUTHERFORD

PER ELIMINARE LA δ VOGLIAMO INTEGRARE IN dE' . OSSERVIAMO CHE

$$d^3p' = d\Omega_{p'} |p'|^2 dp'|$$

$$d\Omega_{p'} = d\Omega_{p'} \cos\theta'$$



INOLTRE

$$E' = \sqrt{m^2 + |p'|^2}$$

NOTA: $E'^2 = m^2 + |p'|^2 \rightarrow 2E'dE' = 2|p'|dp'|$

$$dE' = \frac{|p'| dp'|}{\sqrt{m^2 + |p'|^2}} \Rightarrow |p'| dp'| = E' dE'$$

INTEGRANDO ALCORA SU TUTTE LE ENERGIE INIZIALI (E FINALI, VISTO CHE $E=E'$) CHE IL FASCO INCIDENTE PUÒ ASSUMERE,

$$\int_B E' \delta(E-E') dE' = E$$

NOTA: $d^3p' = E' dE' |p'| d\Omega_{p'}$
 INOLTRE USIAMO
 $\Phi = v/V$

DUNQUE

$$d\sigma = e^2 \frac{m^2}{E^2} |\hat{A}_0(\underline{q})|^2 |\bar{u}(p') \gamma^0 u(p)|^2 \frac{2\pi}{V} \frac{|p'| E}{(2\pi)^3} d\Omega_{p'}$$

IL FATTORE

$$|\bar{u}(p', r') \gamma^0 u(p, r)|^2$$

DIPENDE CHIARAMENTE DALLE CONDIZIONI INIZIALI. TUTTA VIA AI FINI

SPERIMENTALI CONSIDERIAMO LA SEZIONE D'URTO NON POLARIZZATA.

HA SENSO ASSUMERE CHE LO STATO INIZIALE NON SIA PURO, BENSÌ

UNA MISCELA STATISTICA DI SPIN UP E SPIN DOWN

$$f = \frac{1}{2} |\uparrow\rangle\langle\uparrow| + \frac{1}{2} |\downarrow\rangle\langle\downarrow|$$

PRESENTI IN EGUAL PROPORZIONE. ALLA MEDIA SULLE POLARIZZAZIONI INIZIALI CORRISPONDE LA SOSTITUZIONE

$$|\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)|^2 \rightarrow \frac{1}{2} \sum_r |\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)|^2$$

SE IL RILEVATORE NON È SENSIBILE ALLA POLARIZZAZIONE, VANNO SOMMATE LE PROBABILITÀ DI TROVARE $r'=1, 2$ COME STATO FINALE:

$$\frac{1}{2} \sum_r |\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)|^2 \rightarrow \frac{1}{2} \sum_{r, r'} |\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)|^2$$

CALCOLIAMO ALLORA LA SOMMATORIA ($\bar{u} = u^\dagger \gamma^0$, $\gamma^{0\dagger} = \gamma^0$)

$$\sum_{r, r'} |\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)|^2 = \sum_{r, r'} [\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)] [\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)]^\dagger$$

$$= \sum_{r, r'} [\bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r)] \left[\frac{u^\dagger(\underline{e}, r) \gamma^{0\dagger} (u^\dagger(\underline{e}', r') \gamma^0)^\dagger}{\bar{u}(\underline{e}, r)} \right]$$

$$= \sum_{r, r'} \bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 u(\underline{e}, r) \bar{u}(\underline{e}, r) \gamma^0 u(\underline{e}', r')$$

$$= \sum_{r'} \bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 \left[\sum_r u(\underline{e}, r) \bar{u}(\underline{e}, r) \right] \gamma^0 u(\underline{e}', r')$$

$$= \sum_{r'} \bar{u}(\underline{e}', r') \gamma^0 \underbrace{\frac{\not{e}'+m}{2m}}_{:=A} \gamma^0 u(\underline{e}', r') = \sum_{r'} \bar{u}_\alpha(\underline{e}', r') A_{\alpha\beta} u_\beta(\underline{e}', r')$$

$$= \left[\sum_{r'} u_\beta(\underline{e}', r') \bar{u}_\alpha(\underline{e}', r') \right] A_{\alpha\beta} = \left(\frac{\not{e}'+m}{2m} \right)_{\beta\alpha} A_{\alpha\beta}$$

$$= \left(\frac{\not{e}'+m}{2m} A \right)_{\beta\beta} = \text{Tr} \left(\frac{\not{e}'+m}{2m} A \right) = \text{Tr} \left(\frac{\not{e}'+m}{2m} \gamma^0 \frac{\not{e}'+m}{2m} \gamma^0 \right)$$

$$= \frac{1}{4m^2} \text{Tr} [(\not{e}'+m) \gamma^0 (\not{e}'+m) \gamma^0]$$

ANALIZZIAMO ALCUNE REGOLE PER CALCOLARE LA TRACCIA DI PRODOTTI DI MATRICI γ .

1) LA TRACCIA DEL PRODOTTO DI UN NUMERO DISPARI DI MATRICI γ È SEMPRE NULLA:

$$\text{Tr}(\gamma^{\alpha_1} \dots \gamma^{2m+1}) = \text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{\alpha_i}\right) = 0$$

INFATTI

$$\text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{\alpha_i} (\gamma^5)^2\right) = \text{Tr}\left(\gamma^5 \prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{\alpha_i} \gamma^5\right)$$

$$= \text{Tr}\left(\gamma^5 \gamma^{\alpha_1} \dots \gamma^{\alpha_{2m+1}} \gamma^5\right) = \text{Tr}\left[(-1)^{2m+1} (\gamma^5 \gamma^5 \gamma^{\alpha_1} \dots \gamma^{\alpha_{2m+1}})\right]$$

$$= (-1)^{2m+1} \text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{\alpha_i}\right) = -\text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{\alpha_i}\right)$$

NOTA: $\gamma^5 = \gamma_5 = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}$

CON $(\gamma^5)^2 = \mathbb{1}$, $\{\gamma^5, \gamma^{\alpha_i}\} = 0$

È PIÙ SEMPLICE SE USI m GENERICHE E NOTI ALLA FINE COSA SUCCEDERÀ SE m È DISPARI. SI È USATA LA PROPRIETÀ CICLICA DELLA TRACCIA DI UN PRODOTTO.

2) LA TRACCIA DEL PRODOTTO DI DUE MATRICI γ È

$$\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu) = 4g^{\mu\nu}$$

INFATTI BASTA PRENDERE LA TRACCIA DI ENTRAMBI I MEMBRI DI

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2g^{\mu\nu} \mathbb{1}$$

$$\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu) + \text{Tr}(\gamma^\nu \gamma^\mu) = 2g^{\mu\nu} \text{Tr}(\mathbb{1})$$

$$2\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu) = 2g^{\mu\nu} \cdot 4$$

NOTA: OGGI CHE γ^μ È UNA MATRICE 4×4 E COSÌ $\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\}$. INVECE $g^{\mu\nu}$ È UN NUMERO, QUINDI LO MOLTIPLICHO PER $\mathbb{1}_4$.

NOTA: LA TRACCIA DI UN PRODOTTO DI MATRICI È INVARIANTE PER LORO PERMUTAZIONI CICLICHE, QUINDI $\text{Tr}(AB) = \text{Tr}(BA)$

3) LA TRACCIA DEL PRODOTTO

$$\text{Tr}(a \cdot b \cdot c \cdot d) = \text{Tr}(a_\mu \gamma^\mu b_\nu \gamma^\nu c_\rho \gamma^\rho d_\sigma \gamma^\sigma)$$

$$= 4 [(a^\mu b_\mu)(c^\nu d_\nu) - (a^\mu c_\mu)(b^\nu d_\nu) + (a^\mu d_\mu)(b^\nu c_\nu)]$$

$$= 4 [(a \cdot b)(c \cdot d) + (a \cdot d)(b \cdot c) - (a \cdot c)(b \cdot d)]$$

(NON LA DIMOSTRIAMO).

POSSIAMO ALLORA CALCOLARCI

NOTA: $\text{Tr}(X)$ È LINEARE!

$$\begin{aligned} \frac{1}{4m^2} \text{Tr} [(\not{p}' + m)\not{\gamma}^0(\not{p} + m)\not{\gamma}^0] &= \frac{1}{4m^2} \text{Tr} [(\not{p}' + m)(\not{\gamma}^0\not{p}\not{\gamma}^0 + \not{\gamma}^0 m \not{\gamma}^0)] \\ &= \frac{1}{4m^2} \left[\text{Tr}(\not{p}'\not{\gamma}^0\not{p}\not{\gamma}^0) + m \underbrace{\text{Tr}(\not{p}'\not{\gamma}^0\not{\gamma}^0)}_0 + m \underbrace{\text{Tr}(\not{\gamma}^0\not{p}\not{\gamma}^0)}_0 + m^2 \text{Tr}(\not{\gamma}^0\not{\gamma}^0) \right] \\ &= \frac{1}{4m^2} \left[\text{Tr}(\not{p}'\not{\gamma}^0\not{p}\not{\gamma}^0) + 4m^2 \right] \end{aligned}$$

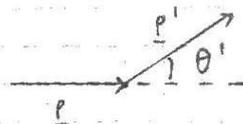
NOTA: $\text{Tr}(\not{p}) = \text{Tr}(p_\mu \not{\gamma}^\mu) = p_\mu \text{Tr}(\not{\gamma}^\mu) = 0$.
 OCCHIO CHE $\not{p}^2 = p^2 = m^2$, MA
 $\text{Tr}(\not{p}^2) \neq (\text{Tr}\not{p})^2$ PERCHÉ È UNA SOMMA DI QUADRATI.

SI NOTI CHE IL FATTORE $\frac{1}{4m^2}$ ASSICURA CHE LA SEZIONE D'URTO RIMANGA FINITA ANCHE NEL LIMITE $m \rightarrow 0$ (C'ERA m^2 COME PREFATTORE). INVECE IL $4m^2$ A NUMERATORE VA A ZERO NEL CASO DI FERMIONI A MASSA NULLA.

CALCOLIAMO ORA

NOTA: PUOI PENSARLA COME $\text{Tr}(\not{p}'\not{p}\not{p})$ CON $b^\mu = d^\mu = (1, 0, 0, 0)$ E APPLICARE LA REGOLA ③.

$$\begin{aligned} \text{Tr}(\not{p}'\not{\gamma}^0\not{p}\not{\gamma}^0) &= 4 [p'^0 p^0 - p'^\mu p_\mu + p'^0 p_0] \\ &= 4 [2E'E - (E'E - \underline{p}' \cdot \underline{p})] (= 4 [E'E + \underline{p}' \cdot \underline{p}]) \\ \text{Tr}(\not{p}'\not{\gamma}^0\not{p}\not{\gamma}^0) \delta(E - E') &= 4 [2E^2 - (E^2 - |\underline{p}'|^2 \cos \theta')] \\ &= 4 (E^2 + |\underline{p}'|^2 \cos \theta') \end{aligned}$$



* CALCOLIAMO QUANTO VALE $\tilde{A}_0(\underline{x})$ PER UNA GENERICA CARICA DISTRIBUITA SECONDO $\rho(\underline{x})$, CON

$$\int_{\mathbb{R}^3} \rho(\underline{x}) d^3x = 1$$

E TALE DA SODDISFARE

NOTA: È LA PRIMA EQUAZIONE DI MAXWELL,
 $\rho/\epsilon_0 = \nabla \cdot \underline{E} = \nabla \cdot (-\nabla \phi) = -\nabla^2 \phi$

$$\nabla^2 A_0(\underline{x}) = -Ze\rho(\underline{x})$$

AD ESEMPIO, NEL CASO DI UNA CARICA PUNTFORME NELL'ORIGINE

$$\nabla^2 \frac{1}{4\pi |\underline{x}|} = -\delta(\underline{x})$$

IN GENERALE INVECE

$$A_0(\underline{x}) = \int_{\mathbb{R}^3} \frac{d^3q}{(2\pi)^3} e^{i\mathbf{q}\cdot\mathbf{x}} \tilde{A}_0(\mathbf{q})$$

$$\begin{aligned} \nabla^2 A_0(\underline{x}) &= \int_{\mathbb{R}^3} \frac{d^3q}{(2\pi)^3} (\nabla^2 e^{i\mathbf{q}\cdot\mathbf{x}}) \tilde{A}_0(\mathbf{q}) = \int_{\mathbb{R}^3} \frac{d^3q}{(2\pi)^3} (-|\mathbf{q}|^2) e^{i\mathbf{q}\cdot\mathbf{x}} \tilde{A}_0(\mathbf{q}) \\ &= -Z e \rho(\underline{x}) = \int_{\mathbb{R}^3} \frac{d^3q}{(2\pi)^3} [-Z e \tilde{\rho}(\mathbf{q})] e^{i\mathbf{q}\cdot\mathbf{x}} \end{aligned}$$

POICHÉ LA TRASFORMATA DI FOURIER È INVERTIBILE, RICONSCIAMO

$$\tilde{A}_0(\mathbf{q}) = \frac{Z e \tilde{\rho}(\mathbf{q})}{|\mathbf{q}|^2}$$

(NEL CASO DI UN NUCLEO PUNTIIFORME, $\rho(\underline{x}) = \delta(\underline{x})$ E $\tilde{\rho}(\mathbf{q}) = 1$). ALLORA

$$|\tilde{A}_0(\mathbf{q})|^2 = Z^2 e^2 \frac{|\tilde{\rho}(\mathbf{q})|^2}{|\mathbf{q}|^4}$$

SI ERA DEFINITO

$$\underline{q} = \underline{p}' - \underline{p}$$

E NEL CASO DI SCATTERING ELASTICO ($E = E'$)

$$|\mathbf{q}|^2 = 2 |\mathbf{p}|^2 (1 - \cos\theta) = 4 |\mathbf{p}|^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)$$

$$|\mathbf{q}|^4 = 16 |\mathbf{p}|^4 \sin^4\left(\frac{\theta}{2}\right)$$

NEL CASO IN CUI $\rho(\underline{x}) = \delta(\underline{x})$ SI HA QUINDI

$$\frac{d\sigma}{d\Omega_{p'}} = \frac{m^2}{16 E^2} Z^2 e^4 \frac{1}{|\mathbf{p}|^4 \sin^4(\theta/2)} \frac{1}{2} \frac{1}{4m^2} [4(E^2 + |\mathbf{p}|^2 \cos\theta) + 4m^2] \frac{|\mathbf{p}| E}{(2\pi)^2} \frac{1}{v}$$

$$= \frac{Z^2 e^4}{32 E^2 |\mathbf{p}|^4 \sin^4(\theta/2)} [E^2 + |\mathbf{p}|^2 \cos\theta + E^2 - |\mathbf{p}|^2] \frac{|\mathbf{p}| E}{(2\pi)^2 v}$$

NOTA: $\frac{|\mathbf{p}|}{E} = v$
($\mathbf{p} = \gamma m \mathbf{v}$)

$$= \frac{Z^2 e^4 E^2}{16 E^2 |\mathbf{p}|^4 \sin^4(\theta/2)} [1 - v^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)] \frac{|\mathbf{p}| E}{(2\pi)^2 v}$$

$$= \frac{1}{(2\pi)^2} \frac{Z^2 e^4 E^2}{16 |\mathbf{p}|^4 \sin^4(\theta/2)} [1 - v^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)]$$

* NOTA: PESSIMA ESECUZIONE. NELLA PARTE DA
 $\frac{d\sigma}{d\Omega_{p'}} = \frac{e^2 E^2}{2(2\pi)^2} (1 - v^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)) |\tilde{A}_0(\mathbf{q})|^2$

E. ANCOORA

$$\frac{d\sigma}{d\Omega_{p1}} = \frac{Z^2 e^4}{16(2\pi)^2 E^2 v^4 \sin^4(\theta/2)} \left[1 - v^2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \right]$$
$$= \frac{(Z\alpha)^2}{4E^2 v^4 \sin^4(\theta/2)} \left(1 - v^2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \right)$$

NOTA: $\alpha = \frac{e^2}{4\pi}$

CHE SI DICE SEZIONE D'URTO DI MOTT.

NOTIAMO CHE QUESTA SEZIONE D'URTO DIFFERENZIALE DA' ∞ UNA VOLTA INTEGRATA:

NOTA: DIVERGE IN $\theta=0$.

$$\int_{\Omega} \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega \propto \int_0^{2\pi} \frac{\sin\theta d\theta}{\sin^4(\theta/2)} \propto \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{\sin^3\theta} \sim \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{\theta^3} = \infty$$

LA DIVERGENZA È DOVUTA AL FATTO CHE L'INTERAZIONE COULOMBIANA

$$\Phi(x) \propto \frac{1}{|x|}$$

È A LUNGO RAGGIO; UNA A CORTO RAGGIO ANDREBBE A ZERO IN MODO ESPONENZIALE, COME IL POTENZIALE ALLA YUKAWA

$$\Phi(x) \propto \frac{1}{|x|} e^{-m|x|}$$

IN EFFETTI IL TEOREMA DI GAUSS AFFERMA CHE IL FLUSSO DEL CAMPO ELETTRICO ATTRAVERSO UNA SUPERFICIE SFERICA CENTRATA SU DI UNA CARICA PUNTIORME È PROPORZIONALE ALLA CARICA STESSA (INDIPENDENTEMENTE DA QUANTO GRANDE SIA LA SFERA, QUINDI AL LIMITE ANCHE PER $R \rightarrow \infty$). SI TRATTA TUTTAVIA DI UNA SITUAZIONE DIFFICILMENTE OSSERVABILE IN NATURA PERCHÉ LA CARICA DI UN NUCLEO È SCHERMATA DAGLI ELETTRONI CIRCOSTANTI.

INVECE SE

$$\tilde{A}_0(q) = \frac{Ze \tilde{\rho}(q)}{|q|^2}, \quad |\tilde{A}_0(q)|^2 = \frac{(Ze)^2 |\tilde{\rho}(q)|^2}{|q|^4}$$

LA SINGOLARITÀ DIVENTA INTEGRABILE QUALORA

$$|\tilde{p}(q)|^2 \sim \theta^{2+\epsilon} \quad \theta \rightarrow 0$$

QUESTO IMPlica CHE PER $\theta=0$ (CIOÈ $q = p' - p = 0$) SIA $\tilde{p}(0) = 0$:

$$\tilde{p}(0) = \int_{\mathbb{R}^3} d^3x p(x) = 0$$

CONDIZIONE NECESSARIA È PERCIÒ CHE IL CENTRO SCATTERATORE ABBA CARICA NULLA (MA NON SUFFICIENTE: SERVE $\tilde{p}(q) \sim q^{1+\delta}$, $\theta \rightarrow 0$).

È SUFFICIENTE, AD ESEMPIO, CHE $p(x)$ SIA A SUPPORTO COMPATTO*. IN QUESTO MODO $\tilde{p}(q)$ SARÀ IDENTICAMENTE NULLA IN UN INTORNO DI $q=0$.

SE CONSIDERIAMO INFINE IL LIMITE DI BASSE ENERGIE PER LA SEZIONE D'URTO DI MOTT, PER CUI

$$1 - v^2 \sin^2(\theta/2) \approx 1$$

RITORNAMO LA SEZIONE D'URTO DI RUTHERFORD

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{(Z\alpha)^2}{4E^2 v^4 \sin^4(\theta/2)}$$

*NOTA: SE $p(x)$ È A SUPPORTO COMPATTO,

$$\tilde{p}(q) = \int_{\mathbb{R}^3} e^{iqx} p(x) dx$$

È ANALITICA. POSSO INFATTI SVILUPPARE e^{iqx} IN SERIE DI POTENZE E NESSUNA DI QUESTE DIVERGE, PERCHÉ IL DOMINIO DI INTEGRAZIONE NON È INFINITO.

$$e^{iqx} = 1 + iqx - q^2 x^2 / 2 \dots$$

IL PRIMO TERMINE È NULLO SE LA DISTRIBUZIONE È GLOBALMENTE NEUTRA, IL SECONDO LO È SE LA DISTRIBUZIONE PRESENTA SIMMETRIA RADIALE. DAL SUCCESSIVO IN POI NON HO PIÙ DIVERGENZE ($\theta \sim |q|$).

FOCUS: LAGRANGIANA DI INTERAZIONE

NELLA PROSSIMA PAGINA SCRIVIAMO \mathcal{L} . PERCHÉ È FATTA COSÌ? $\mathcal{L}_I = -A_\mu J^\mu$ QUALSIASI, QUINDI CHI LO DICE CHE QUELLA J^μ È PROPRIO LA CORRENTE DEL CAMPO DI DIRAC? PER L'INVARIANZA DI GAUGE, $A^\mu \rightarrow A^\mu + \partial^\mu \Lambda(x)$

SE VOGLIO CHE \mathcal{L} SIA INVARIANTE, L'UNICO MODO È SOSTITUIRE

$$\psi \rightarrow e^{i\Lambda(x)} \psi$$

E IL TERMINE CHE SALTA FUORI È PROPRIO $\bar{\psi} \gamma^\mu \psi = J^\mu$.

ELETTRODINAMICA QUANTISTICA

CONSIDERIAMO ORA L'INTERAZIONE TRA IL CAMPO DI DIRAC E IL CAMPO ELETTROMAGNETICO:

NOTA: RICORDA LA SOSTITUZIONE MINIMALE $p^\mu \rightarrow p^\mu - \frac{q}{c} A^\mu$.
VEDI FOCUS UNA PAGINA INDIETRO.

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi} (i \not{\partial} - m) \Psi - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} - q \bar{\Psi} \not{A} \Psi \quad q = +e = -|e|$$

STAVOLTA A NON È QUELLO ESTERNO, MA SARÀ DETERMINATO DALLA DISTRIBUZIONE DI CARICA DELL'ELETTRONE E DOVRÀ PERCIÒ ESSERE TRATTATO IN TEORIA DELLE PERTURBAZIONI (q È UN PARAMETRO PICCOLO).

NON POTREMO USARE $\mathcal{H}_I = -\mathcal{L}_I$, PERCHÉ QUELLO ELETTROMAGNETICO NON È UN CAMPO CANONICO.

RICORDIAMO CHE VARIANDO RISPETTO AD A_μ SI OTTENGONO DA \mathcal{L} LE EQUAZIONI DI MAXWELL. DATO IL TERMINE AGGIUNTIVO

$$-q \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi A_\mu := -q J^\mu A_\mu$$

VARIANDO RISPETTO AD A_μ , Ψ SI HANNO

$$\left\{ \begin{array}{l} \partial_\nu F^{\mu\nu} = q J^\mu \\ (i \not{\partial} - m) \Psi = q \not{A} \Psi \end{array} \right.$$

NOTA: PER IL CAMPO DI DIRAC, $J^\mu = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$ È UNA CORRENTE CONSERVATA (DALL'INVARIANZA PER TRASFORMAZIONI DI FASE GLOBALE). LA CORRENTE J^μ , UNA VOLTA QUANTIZZATA, È APPUNTO L'OPERATORE DI CARICA (AUTOPALCHI ± 1). (I)

NOTA: Ψ CONTIENE GRADI DI LIBERTÀ CANONICALI E PER QUESTO COMMUTA CON A^μ .

* DALLA (I) PER $\mu=0$, POICHÉ $F^{00} = 0$

$$\partial_\nu F^{0\nu} = q J^0$$

$$\partial_i F^{0i} = \partial_i (\partial^i A^0 - \partial^0 A^i)$$

SCEGLIENDO LA GAUGE DI COULOMB ($\partial_i A^i = 0$),

$$q J^0 = \partial_i \partial^i A^0 = -\Delta A^0$$

$$\Delta A^0 = -q J^0$$

CHE COINCIDE CON L'EQUAZIONE DI POISSON PER UNA DISTRIBUZIONE STATICA DI CARICA (ANCHE SE QUI STIAMO STUDIANDO IL CASO DINAMICO), CON SOLUZIONE

$$A^0(x, x^0) = q \int d^3y \frac{J^0(y, x^0)}{4\pi |x - y|}$$

NOTA: $A^\mu = (\phi, \mathbf{A})$ e $J^\mu = (\rho, \mathbf{J})$.
LA DIFFERENZA CON IL CAMPO EM NEL VUOTO È TUTTA QUI: SE $J^\mu = 0$ TROVO $\Delta A^0 = 0 \Rightarrow A^0 = 0$.

CHE È ORRIBILE DAL PUNTO DI VISTA RELATIVISTICO: È UN'AZIONE A DISTANZA E RISPETTUA LA SCELTA DI GAUGE NON COVARIANTE. VEDREMO CHE I RISULTATI FISICI CHE NE DERIVANO PERO' LO SONO.

* COME TROVO L'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE?

PER LA PARTE DI DIAC, TROVO SENZA PROBLEMI L'HAMILTONIANA DI DIAC LIBERA

$$H = \int dx \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}} \dot{\phi} - \mathcal{L} \right)$$

NOTA: $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}} = 0$, MA π_{ψ} ESISTE SENZA PROBLEMI E

$$H = \int dx \psi (\alpha \cdot \underline{p} + \beta m) \psi$$

L'HAMILTONIANA INTERA COMPRENDE LA SOMMA SUI QUEI CAMPI ϕ E A_{μ} .

QUINDI LA IGNORIAMO E LA RIMETTEREMO ALLA FINE.

RICORDANDO CHE $F^{\mu\nu}$ È ANTISIMMETTRICO, RISCRIVO

$$-\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} - q A^{\mu} J_{\mu} = -\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} - \frac{1}{2} \underline{B}^2 - q A^{\mu} J_{\mu}$$

NOTA: $F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} = 2 F_{0i} F^{0i} + F_{ij} F^{ij}$ E $F_{ij} F^{ij} = 2 \underline{B}^2$.

RISPETTO AL CASO DEL VUOTO, STAVOLTA

$$\begin{aligned} -\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} &= -\frac{1}{2} [-(\partial_0 A_i - \partial_i A_0)] [-(\partial^0 A^i - \partial^i A^0)] \\ &= -\frac{1}{2} (-\dot{A}^i - \partial_i A_0)(\dot{A}^i + \partial_i A^0) = \frac{1}{2} (\dot{A}^i + \partial_i A^0)^2 \end{aligned}$$

QUINDI

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} (\dot{A}^i + \partial_i A_0)^2 - \frac{1}{2} \underline{B}^2 - q A^{\mu} J_{\mu}$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^i} = \dot{A}^i + \partial_i A_0$$

NOTA: $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}^0} = 0$ PERCHÉ $F^{\mu\nu}$ È ANTISIMMETTRICO, $F^{00} = 0$.

$$H = \int dx \left[(\dot{A}^i + \partial_i A_0) \dot{A}^i - \mathcal{L} \right]$$

NOTA: PER IL CAMPO EM ERA $\frac{1}{2} E^2 = \frac{1}{2} (\dot{A}^i)^2$, DA CUI $\mathcal{H} = \frac{1}{2} (E^2 + B^2)$

IN CUI IL SECONDO TERMINE SPANISCE INTEGRANDO PER PARTI E USANDO $\partial_i A^i = 0$. RIMANE

NOTA: ANCHE SE NON FAI QUESTO PASSAGGIO, IL TERMINE SI ELIDE CON LO SVILUPPO DEL QUADRATO $(\dot{A}^i + \partial_i A^0)^2$.

$$H = \int dx \left[\dot{A}^i{}^2 - \frac{1}{2} (\dot{A}^i + \partial_i A^0)^2 + \frac{1}{2} \underline{B}^2 + q A^{\mu} J_{\mu} \right]$$

RICONOSCIAMO L'HAMILTONIANA LIBERA DEL CAMPO EM (SONO I TERMINI SENZA ZERO, PERCHÉ IN QUEL CASO ERA $A^0 = 0$).

NOTA: HO INTEGRATO PER PARTI - 2, P' A' DOPO AVER SVILUPPATO IL QUADRATO, QUINDI HO USATO $\partial_i A^i = 0$.

SCRIVIAMO

$$H = H_0 - \frac{1}{2} \int dx \partial_i A^\circ \partial_i A^\circ + \int q A^\mu J_\mu dx$$

IL SECONDO TERMINE SI PUO' INTEGRARE PER PARTI A DARE

$$-\frac{1}{2} \int dx \partial_i A^\circ \partial_i A^\circ = \frac{1}{2} \int dx A^\circ \Delta A^\circ$$

USANDO L'EQUAZIONE DI POISSON,

NOTA: H_0 CONTIENE SA L'HAMILTONIANA DI DIRAC CHE QUELLA DEL CAMPO EM.

$$H = H_0 - \frac{1}{2} \int q A_0 J^0 dx + q \int dx A_\mu J^\mu$$

$$= H_0 + q \int dx \left(\frac{1}{2} A^0 J^0 - \underline{A} \cdot \underline{J} \right) = H_0 + \int dx \left[q \frac{A^0 J^0}{2} - q \underline{A} \cdot \underline{J} \right]$$

RI CONOSCIAMO PERCIO'

$$H_I = q^2 \int \frac{dx dz}{8\pi |x-z|} J_0(x, x^0) J_0(z, x^0) - q \int dx \underline{A} \cdot \underline{J}$$

ANCORA TERRIBILMENTE NON LOCALE.

TEOREMA DI WICK

$$T(ABC \dots XYZ)$$

$$= N(ABC \dots XYZ) + N(\underline{ABC} \dots XYZ) + N(\underline{ABC} \dots XYZ)$$

$$+ N(\underline{AB} \underline{CD} \dots) + \dots$$

NOTA: QUI HO CONTRATTO A CON C, NON ABC.

DOVE N È IL PRODOTTO NORMALE (OPERATORI DI CREAZIONE A DESTRA E A OGNI SCAMBIO CAMBIO DI SEGNO), MENTRE LA QUADRA INDICA LA CONTRAZIONE DEFINITA DA

$$\underline{AB} := \langle 0 | T(AB) | 0 \rangle$$

NEL CASO DELLA QED AVREMO DUE TIPI DI PROPAGATORE: QUELLO DEL FERMIONE E QUELLO DEL FOTONE. LE CONTRAZIONI TRA CAMPO DI MAXWELL E CAMPO DI DIRAC SONO SEMPRE NULLE:

$$\langle 0 | T(A^i(x) \psi(y)) | 0 \rangle = 0$$

PROCESSI DI DIFFUSIONE AL PRIMO ORDINE

$$S-I = -i \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 H_I(t_1) + \frac{(-i)^2}{2} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 dt_2 T(H_I(t_1) H_I(t_2)) + \dots$$

IL PRIMO TERMINE DA'

$$-i \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 H_I(t_1) = -iq^2 \int \frac{dx^0 dx^1 dx^2}{8\pi |x-z|} J_0(x, x^0) J_0(z, x^0) -iq \int dx^0 dx^1 A \cdot J$$

DOVE A, J SONO OPERATORI CHE CONTENGONO GLI OPERATORI DI CREAZIONE E DISTRUZIONE TRAMITE I CAMPI $A(x)$ E $J = \bar{\Psi}(x) \gamma \Psi(x)$:

$$\int d^4x : A(x) \bar{\Psi}(x) \gamma \Psi(x) :$$

IL CONTRIBUTO ALL'ORDINE q È SEMPRE NULLO SE È COMPLETO UN γ . AD ESEMPIO IN

$$\langle e_{k_2}^+ e_{k_1}^- | -q \int A \cdot J dx | \gamma_k \rangle \propto \int e^{ik_2 x} e^{ik_1 x} e^{-ikx} d^4x \propto \delta^4(k_1 + k_2 - k)$$

QUESTA δ NON È MAI SODDISFATTA. INFATTI

$$\gamma \rightarrow e^+ e^-$$

$$k = k_1 + k_2$$

È IMPOSSIBILE (COME SI VEDE NEL SISTEMA DEL BARICENTRO). ANCHE

$$\gamma e^- \rightarrow e^-$$

È IMPOSSIBILE: NEL SISTEMA A RIPOSO DI e^- SI VEDE CHE L'ENERGIA NON È CONSERVATA. NEMMENO

$$e^+ e^- \rightarrow \gamma$$

È AMMESSA AL PRIMO ORDINE (MENTRE LO È $\gamma \gamma \rightarrow e^+ e^-$, MA AL PRIMO ORDINE SONO NON NULLI SOLTANTO ELEMENTI DI MATRICE TRA TRE PARTICELLE).

NOTA: PARTICELLE DI VERSE SONO ORTOGONALI. PERCHÉ NON SIA NULLO L'ELEMENTO DI MATRICE CI VOGLIAMO I CAMPI IN MEZZO E QUI NE HO UNO FERMIONICO E UNO EM.

AL SECONDO ORDINE SUBENTRA IL TERMINE IN q^2 CHE ABBIAMO GIÀ VISTO PIÙ UN ALTRO DERIVANTE DAL TERMINE CON $H_I(t_2)$:

$$(S-I) = (1^{\text{ord. } q}) -iq^2 \int \frac{dx^0 dx^1 dx^2}{8\pi |x-z|} J_0(x, x^0) J_0(z, x^0)$$

$$+ \frac{(-iq)^2}{2} \int d^4x d^4y T((A \cdot J)(x) (A \cdot J)(y))$$

CHE FACCIAMO? USIAMO IL TEOREMA DI WICK:

$$T(A(x) \bar{J}(x) B(y) \bar{J}(y)) = T(A'(x) \bar{\psi}(x) \gamma^i \psi(x) A^j(y) \bar{\psi}(y) \gamma^j \psi(y))$$

IL PRIMO TERMINE (PRODOTTO NORMALE), COME GIÀ È VISTO, NON CONTA. IL SUCCESSIVO DAI PROPAGATORI

$$\langle 0 | T(A^i(x) A^j(y)) | 0 \rangle = N(\bar{\psi}(x) \gamma^i \psi(x) \bar{\psi}(y) \gamma^j \psi(y))$$

$$\langle 0 | T(\psi(x) \bar{\psi}(y)) | 0 \rangle = N(A^i \bar{\psi} \gamma^i A^j \gamma^j \psi)$$

PROCESSI TIPICI SONO

$$e^+ e^- \rightarrow e^+ e^-$$

$$e^+ e^+ \rightarrow e^+ e^+$$

NOTA: QUEST'ULTIMO È IL PROPAGATORE DEL CAMPO DI DIRAC,

$$i S_F(x-y) = \langle 0 | T(\psi_a(x) \bar{\psi}_a(y)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-i q(x-y)}}{q^2 - m^2 + i\epsilon}$$

MA CHI È IL PROPAGATORE DEL FOTONE?

PROPAGATORE DEL FOTONE

VOGLIAMO STUDIARE

$$\langle 0 | T(A^i(x) A^j(y)) | 0 \rangle$$

DOVE

$$A^i(x) = \sum_{\lambda} \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|q|}} (a(\underline{q}, \lambda) \epsilon^i(\underline{q}, \lambda) e^{-i q x} + a^\dagger(\underline{q}, \lambda) \epsilon^i(\underline{q}, \lambda) e^{i q x})$$

CON $\underline{\epsilon}$ REALE E ORTOGONALE ALLA DIREZIONE DI PROPAGAZIONE,

$$\underline{q} \cdot \underline{\epsilon} = 0$$

NOTA: PER IL CAMPO SCALARE $\omega_p = \sqrt{m^2 + p^2}$ E

$$\langle 0 | \psi(x) \psi(y) | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3 2\omega_p} e^{-i p(x-y)}$$

GUARDATE IL CALCOLO A P. 227 DEL 'PATAI'.

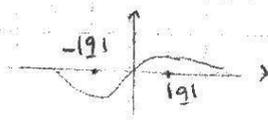
CALCOLIAMO DIRETTAMENTE

$$\langle 0 | A^i(x) A^j(y) | 0 \rangle = \sum_{\lambda} \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^3 2|q|} e^{-i q(x-y)} \epsilon^i(\underline{q}, \lambda) \epsilon^j(\underline{q}, \lambda)$$

CHE È IDENTICO A QUELLO DEL CAMPO SCALARE SE NON PER LA SOMMA SULLE POLARIZZAZIONI. ALLORA ($m^2 = 0$ A DENOMINATORE)

$$\langle 0 | T(A^i(x) A^j(y)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-i q(x-y)}}{q^2} \sum_{\lambda} \epsilon^i(\underline{q}, \lambda) \epsilon^j(\underline{q}, \lambda)$$

CHE È IL PROPAGATORE DEL FOTONE.



RICAPITOLANDO

$$H_I(x) = \frac{q^2}{8\pi} \int \frac{dx' dy'}{|x-y|} J_0(x^0, x) J_0(x^0, y) - q \int dx \underline{A} \cdot \underline{J}$$

$$S-I = -i \frac{q^2}{8\pi} \int \frac{dx' dy'}{|x-y|} J_0^2(x^0, x) J_0^2(x^0, y) + \frac{(-i)^2}{2} q^2 \int dx_1^4 dx_2^4 T(\underline{A} \cdot \underline{J}(x_1) \underline{A} \cdot \underline{J}(x_2)) + \underline{O}(q)$$

INFATTI IL TERMINE AL PRIMO ORDINE $\underline{A} \cdot \underline{J}$ NON CONTRIBUISCE IN QUEI PROCESSI IN CUI SONO ASSORBITI O EMESSI FOTONI. USANDO IL TEOREMA DI WICK,

$$S-I = -iq^2 \int \frac{dx^0 dx' dx''}{8\pi |x-y|} J_0(x, x^0) J_0(y, x^0) - \frac{q^2}{2} \int dx_1^4 dx_2^4 i D_F^{K_i}(x_1-x_2) N(J^K(x_1) J^i(x_2))$$

DOVE

$$i D_F^{K_i}(x_1-x_2) = \langle 0 | T(A^K(x_1) A^i(x_2)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x_1-x_2)}}{q^2 + i\epsilon} \sum_{\lambda} \varepsilon^\mu(\lambda, \underline{q}) \varepsilon^i(\lambda, \underline{q})$$

È IL PROPAGATORE DEL FOTONE.

VOGLIAMO INNANZITUTTO RENDERE QUADRIDIMENSIONALE LA FORMA

$$\sum_{\lambda=1}^2 \varepsilon^\mu(\underline{q}, \lambda) \varepsilon^i(\underline{q}, \lambda) \quad (I)$$

RISCRIVENDO

$$\underline{\varepsilon} \rightarrow \varepsilon^\mu(\underline{q}, \lambda) = \begin{pmatrix} 0 \\ \underline{\varepsilon}(\underline{q}, \lambda) \end{pmatrix} \quad \varepsilon^\mu \varepsilon_\mu = -1$$

PER RENDERE LA (I) UNA RELAZIONE DI COMPLETEZZA, AGGIUNGO

$$\hat{q}^\mu = \begin{pmatrix} 0 \\ \hat{\underline{q}} \end{pmatrix} \quad m^\mu = \begin{pmatrix} 1 \\ \underline{0} \end{pmatrix}$$

(SONO A DUE A DUE ORTOGONALI COME QUADRIVETTORI). VERIFICHIAMO SE

$$\sum_{\lambda=1}^2 \varepsilon^\mu(\underline{q}, \lambda) \varepsilon^\nu(\underline{q}, \lambda) + \hat{q}^\mu \hat{q}^\nu (+) m^\mu m^\nu \stackrel{?}{=} -g^{\mu\nu}$$

OSSERVO CHE, MOLTIPLICANDO I DUE MEMBRI PER $\varepsilon_\mu(\underline{q}, \lambda')$,

$$\varepsilon_\mu(\underline{q}, \lambda') \varepsilon^\mu(\underline{q}, \lambda) = -\varepsilon(\underline{q}, \lambda) \cdot \underline{\varepsilon}(\underline{q}, \lambda') = -\delta_{\lambda\lambda'}$$

$$-\varepsilon_\mu(\underline{q}, \lambda') \hat{q}^{\mu\nu} = -\varepsilon^\nu(\underline{q}, \lambda') \Rightarrow -\sum_{\lambda} \delta_{\lambda\lambda'} \varepsilon^\nu(\underline{q}, \lambda) = -\varepsilon^\nu(\underline{q}, \lambda')$$

MOLTIPLICANDO INVECE PER \hat{q}_μ, m_μ

$$0 = \hat{q}^\nu \equiv -g^{\mu\nu} \hat{q}_\mu = -\hat{q}^\nu$$

$$m^\nu \equiv -g^{\mu\nu} m_\mu = -m^\nu$$

NOTA: SI STANNO USANDO $\hat{q}^\mu \hat{q}_\mu = -1, m^\mu m_\mu = 1.$

QUINDI CI HA MESSO IL SEGNO '-'

ABBIAMO PERCIÒ VERIFICATO LA RELAZIONE DI COMPLETEZZA

$$\sum_{\lambda=1}^2 \varepsilon^\mu(q, \lambda) \varepsilon^\nu(q, \lambda) + \hat{q}^\mu \hat{q}^\nu - m^\mu m^\nu = -g^{\mu\nu}$$

NOTA: ORA VOGLIO ESPRIMERE \hat{q} IN TERMINI DI q, m^μ .

IMPONGO ORA CHE $q^\mu = \begin{pmatrix} q^0 \\ \underline{q} \end{pmatrix}$ E \hat{q}^μ SIANO LEGATI DA

$$\hat{q}^\mu = \frac{q^\mu - (m \cdot q) m^\mu}{\sqrt{(m \cdot q)^2 - q^2}}$$

NOTA: \hat{q}^μ È IL VETTORE DELLA PROIEZIONE DI q^μ SUI SOLI GRADI SPAZIALI (E SOLO AD ESSI NORMALIZZATO). ESSENDO DI TIPO SPAZIO, HA UNA NORMA NEGATIVA (DA CUI IL '-' SOTTO RADICE).

POICHÉ IL DENOMINATORE VALE

$$[q^0^2 - q^0^2 + q^2]^{1/2} = \sqrt{|q|^2} = |q| \quad \Rightarrow \quad \hat{q}^\mu = \begin{pmatrix} 0 \\ \underline{q}/|q| \end{pmatrix}$$

RISCRIVO QUINDI (ALLEGGERISCO LA NOTAZIONE TRALASCIANDO LA DIPENDENZA DA q)

$$\sum_{\lambda=1}^2 \varepsilon^\mu(\lambda) \varepsilon^\nu(\lambda) = -g^{\mu\nu} + m^\mu m^\nu - \frac{[q^\mu - (m \cdot q) m^\mu][q^\nu - (m \cdot q) m^\nu]}{(m \cdot q)^2 - q^2}$$

RICORDIAMO CHE NELLA GAUGE DI COULOMB $A^0 = 0$, QUINDI POSSO

RISCRIVERE

$$i D_F^{\mu\nu}(x_1 - x_2) = \langle 0 | T(A^\mu(x_1) A^\nu(x_2)) | 0 \rangle$$

$$= \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{-i g^{\mu\nu} e^{-iq(x_1 - x_2)}}{q^2 + i\varepsilon} + (\dots)$$

NOTO CHE SVANISCONO I PEZZI CON UN q^μ : INFATTI

$$\int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x-y)}}{q^2 + i\varepsilon} \dots q^\mu = i \partial_x^\mu \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x-y)}}{q^2 + i\varepsilon}$$

MA IL PROPAGATORE INTERVIENE NELL' ELEMENTO S-I COME

$$\int d^4 x_1 d^4 x_2 i D_F^{\mu\nu}(x_1 - x_2) N(J_\mu(x_1) J_\nu(x_2))$$

$$\rightarrow \int d^4 x_1 d^4 x_2 \left(\partial_x^\mu \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x_1 - x_2)}}{q^2 + i\varepsilon} \right) N(J_\mu(x_1) J_\nu(x_2))$$

SE ORA INTEGRO PER PARTI, SCARICO ∂_x^μ SULLE CORRENTI E POICHÉ

$$\partial_\mu J^\mu = 0$$

L'INTERO TERMINE SI ANNULLA (IL PEZZO AL BORDO FA COME SEMPRE ZERO). ABBIAMO DETTO CHE I TERMINI CON UN q^m NON HANNO CONTRIBUTO UNA VOLTA CHE SI INSERISCE $i D_F(x_1 - x_2)$ NELLA FORMULA DI DYSON. RIMANGONO

$$i D_F^{m^2}(x_1 - x_2) = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{-i g^{\mu\nu} e^{-i q(x_1 - x_2)}}{q^2 + i\epsilon} - m^m m^{\nu} \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-i q(x_1 - x_2)} q^2}{q^2 + i\epsilon (m \cdot q)^2 - q^2}$$

DA

$$m^m m^{\nu} \left(1 - \frac{(m \cdot q)^2}{(m \cdot q)^2 - q^2} \right) = - m^m m^{\nu} \frac{q^2}{(m \cdot q)^2 - q^2}$$

SI ELIDONO QUINDI I DUE q^2 (+i\epsilon NON CONTA) E SI TROVA

$$i D_F^{m^2}(x_1 - x_2) \rightarrow \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{-i g^{\mu\nu} e^{-i q(x_1 - x_2)}}{q^2 + i\epsilon} - i m^m m^{\nu} \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{e^{-i q(x_1 - x_2)}}{|q|^2}$$

SI NOTI CHE COSI' FACENDO HO FISSATO IL VALORE DI q^0 (PRIMA ERA ARBITRARIO): L'HO SCELTO IN MODO CHE SIA LA QUARTA COMPONENTE DI q^m E COSI' L'HO USATO PER INTEGRARE IN $d^4 q$.

HO FATTO QUALCOSA DI SIMILE PER J^0 .

NOTA: $\Delta \frac{1}{|x|} = -4\pi \delta(x)$. APPUO' F (CON $\frac{1}{(2\pi)^2}$)

$$\Delta \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} F^{-1} \left[\frac{1}{|x|} \right] (q) e^{-i q \cdot x} = -4\pi \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} e^{-i q \cdot x}$$

$$F \circ F^{-1} \left[\frac{1}{|x|} \right] = \frac{1}{|x|} = F \left[\frac{4\pi}{|q|^2} \right]$$

IN (S-I) IL SECONDO TERMINE DA LUOGO A

$$i \frac{1}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 m^m m^{\nu} \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{e^{-i q(x_1 - x_2)}}{|q|^2} N(J_\mu(x_1) J_\nu(x_2))$$

$$= i \frac{1}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{e^{-i q(x_1 - x_2)}}{|q|^2} N(J_0(x_1) J_0(x_2))$$

$$= i \frac{1}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 \delta(x_1^0 - x_2^0) \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} \frac{e^{i q \cdot (x_1 - x_2)}}{q^2} N(J_0(x_1) J_0(x_2))$$

$$= i \frac{e^2}{2} \int \frac{d^4 x_1 d^4 x_2 \delta(x_1^0 - x_2^0)}{4\pi |x - y|} N(J_0(x_1) J_0(x_2))$$

CHE ELIDE ESATTAMENTE IL TERMINE

$$-i q^2 \int \frac{d^4 x d^4 y}{8\pi |x - y|} J_0(x, x^0) J_0(y, x^0)$$

AI FINI DEL CALCOLO POSSO RIDEFINIRE DA \mathcal{H}_I CHE IL PROPAGATORE COSÌ:

$$\mathcal{H}_I := q : \bar{\psi} \not{A} \psi :$$

$$\langle 0 | T(A^\mu(x) A^\nu(y)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{-i g^{\mu\nu} e^{-iq(x-y)}}{q^2 + i\epsilon}$$

NOTA: IL PROPAGATORE NERO ERA TRA A^i E A^j TRIDIMENSIONALI, MENTRE OGGI C'È $g^{\mu\nu}$.

E L'ELEMENTO DI MATRICE S SI SEMPLIFICA COME

$$S - I = -i \int \mathcal{H}_I d^4 x + \frac{(-i)^2}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 T(\bar{\psi} \not{A} \psi(x_1) \bar{\psi} \not{A} \psi(x_2))$$

$$\Rightarrow -\frac{i^2}{2!} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 \int \frac{-i g^{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon} e^{-iq(x_1 - x_2)} N(\mathcal{J}_\mu(x_1) \mathcal{J}_\nu(x_2))$$

(PER I PROCESSI AL PRIMO ORDINE \mathcal{H}_I NON CONTRIBUISCE. SONO SEMPRE PROCESSI A 3 PARTICELLE E COMPARE UNA δ CHE NON È MAI SODDISFATTA, QUINDI SALTA IL TERMINE $\underline{A} - \underline{J}$; INOLTRE SI È VISTO CHE SI ELIDE IL TERMINE CON LE CORRENTI).

• IL PROCESSO $e^+ e^- \rightarrow \mu^+ \mu^-$

IL MUONE HA LE STESSA PROPRIETÀ DI e^- MA UNA MASSA MOLTO PIÙ GRANDE. ANCHE LUI INTERAGISCE CON IL CAMPO EM SECONDO

$$\mathcal{L} = \bar{\psi} (i \not{\partial} - m) \psi + \bar{\psi}_\mu (i \not{\partial} - m) \psi_\mu - q \bar{\psi} \not{A} \psi - q \bar{\psi}_\mu \not{A} \psi_\mu - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$$

ANALOGAMENTE A QUANTO VISTO SOPRA, SI AVrà LA SEMPLIFICAZIONE

$$\mathcal{H}_I = -e (\bar{\psi} \not{A} \psi + \bar{\psi}_\mu \not{A} \psi_\mu)$$

$$S - I = \frac{(-i)^2}{2!} e^2 \int T([\bar{\psi} \not{A} \psi + \bar{\psi}_\mu \not{A} \psi_\mu]_x [\bar{\psi} \not{A} \psi + \bar{\psi}_\mu \not{A} \psi_\mu]_y) d^4 x d^4 y$$

IL T-PRODOTTI È COMMUTATIVO PER SCAMBIO $x \leftrightarrow y$ E CONSISTE NEI TERMINI

$$(\bar{\psi} \not{A} \psi)_x (\bar{\psi} \not{A} \psi)_y \rightarrow \text{SOLO } e^+, e^- \text{ E } \gamma$$

$$(\bar{\psi}_\mu \not{A} \psi_\mu)_x (\bar{\psi}_\mu \not{A} \psi_\mu)_y \rightarrow \text{SOLO } \mu^+, \mu^- \text{ E } \gamma$$

MA NOI STIAMO CERCANDO

$$\langle \mu^+ \mu^- | (S - I) | e^+ e^- \rangle$$

QUINDI CI INTERESSANO SOLO I PRODOTTI MISTI, CHE SONO UGUALI PERCHÉ T È COMMUTATIVO. OTTENIAMO AL II ORDINE ED ESSENDOCI RISTRETTI A QUESTO PROCESSO

$$(S-I) = -e^2 \int T(\bar{\psi} \not{A} \psi_x \quad \bar{\psi}_{(y)} \not{A} \psi_{(y)} y) d^4x d^4y$$

ORA NOTO CHE NEI MIEI STATI INIZIALI E FINALI NON CI SONO FOTONI. APPLICANDO IL TEOREMA DI WICK, OTTENGO:

- 1) PRODOTTO NORMALE DI TUTTI. COME PRIMA, NON CONTRIBUISCONO.
- 2) TERMINI CON UNA CONTRAZIONE. CI INTERESSANO QUELLE CHE ELIMINANO GLI \not{A} E LASCIANO SOLO OPERATORI FERMIONICI.

PERCHÉ

$$(S-I) \rightarrow -e^2 \int d^4x d^4y : D_F^{\mu\nu}(x-y) N(J_\mu(x) J_\nu^{(f)}(y))$$

CORRENTE MUONICA

DOVE

$$i D_F^{\mu\nu}(x-y) = \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \frac{-i g^{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon} e^{-iq(x-y)}$$

NOTO CHE

$$\langle \mu^+ \mu^- | N(J_\mu(x) J_\nu^{(f)}(y)) | e^+ e^- \rangle$$

FATTORIZZA, AI FINI DEL CALCOLO, IN

$$\langle 0 | J_\mu(x) | e^+ e^- \rangle \langle \mu^+ \mu^- | J_\nu^{(f)}(y) | 0 \rangle$$

INFATTI GLI OPERATORI PER e E μ COMMUTANO *

$$\langle 0 | \bar{\psi} \gamma_\mu \psi(x) | e^+ e^- \rangle$$

DOPO UN PO' DI ALGEBRA DI OPERATORI, UNO TROVA LA REGOLA DIAGRAMMATICA DI FEYNMAN COME A FIANCO.

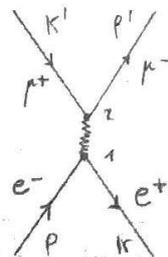
IL VERTICE 1 È

$$\bar{u}(k) \gamma^\mu u(p)$$

MENTRE IL 2 È

$$\bar{u}(p') \gamma^\nu v(k')$$

*NOTA: IN REALTÀ ANTICOMMUTANO. ANCHE $c^+ b^+ | 0 \rangle \neq b^+ c^+ | 0 \rangle$ PERCHÉ ESCE UN SEGNO '-'. TUTTAVIA, SE UNO È COERENTE NEL CONTO, CIÒ NON VA A INFLUENZARE L'ELEMENTO DI MATRICE.



NOTA: È POCO CHIARO, MA PUÒ USARE QUESTE REGOLE:

- SE LA FRECCIA ESCE DAL VERTICE IL SUO SPINORE HA LA BARRA, ALTRIMENTI NO.
- L'ORDINE SI TROVA RICORRENDO AL CONTRARIO OGNI LINEA FERMIONICA.
- IN OGNI VERTICE HAI UNA γ^μ E (-i).
- IL VERSO DELLE FRECCIE DELLE ANTIPARTICELLE È AL CONTRARIO.

VEDIAMO IL CONTO UN PO' PIU' NEI DETTAGLI.

$$\Psi(x) = \sum_{\underline{p}, r} \sqrt{\frac{m}{E_r}} \left[c(\underline{p}, r) u(\underline{p}, r) e^{-i p x} + d^\dagger(\underline{p}, r) v(\underline{p}, r) e^{i p x} \right]$$

$$\bar{\Psi}(x) = \sum_{\underline{p}, r} \sqrt{\frac{m}{E_r}} \left[c^\dagger(\underline{p}, r) \bar{u}(\underline{p}, r) e^{i p x} + d(\underline{p}, r) \bar{v}(\underline{p}, r) e^{-i p x} \right]$$

LA MATRICE DI DYSON AL II ORDINE DEL PROCESSO DA' UN ELEMENTO

$$\langle \mu^+ \mu^- | S | e^+ e^- \rangle = \langle (-ie)^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 N(A_\mu J^\mu(x_1) A_\nu J_\nu^\mu(x_2)) \rangle$$

$$= \langle \mu^+ \mu^- | -e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 i D_{F\mu\nu}(x_1 - x_2) N(J^\mu(x_1) J_\nu^\mu(x_2)) | e^+ e^- \rangle$$

VISTA L'AZIONE DEI CREATORI E ANNICILATORI CONTENUTI IN $\Psi(x)$ E $\bar{\Psi}(x)$ CHE COMPaiono NELLE CORRENTI

$$J^\mu = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

OTTENIAMO (SOTTINTENDO LE POLARIZZAZIONI, CONTENUTE NEGLI SPINORI)

$$\langle \mu^+ \mu^- | N(J^\mu(x_1) J_\nu^\mu(x_2)) | e^+ e^- \rangle = \langle 0 | \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi(x_1) | e^+ e^- \rangle \langle \mu^+ \mu^- | \bar{\Psi} \gamma^\nu \Psi(x_2) | 0 \rangle$$

$$= \langle 0 | \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi(x_1) c^\dagger(p) d^\dagger(p') | 0 \rangle \langle 0 | c(k) d(k') \bar{\Psi} \gamma^\nu \Psi(x_2) | 0 \rangle$$

$$= \bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) e^{-i p x_1} e^{-i p' x_1} \bar{u}^{(\mu)}(k) \gamma^\nu v^{(\mu)}(k') e^{i(k'+k)x_2} \sqrt{\frac{m}{E_p}} \sqrt{\frac{m}{E_{p'}}} \sqrt{\frac{m}{E_k}} \sqrt{\frac{m}{E_{k'}}$$

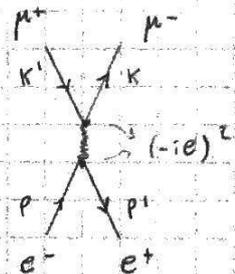
DOVE M È LA MASSA DEL MUONE. NON RESTA CHE INTEGRARE DOPO AVER MOLTIPLICATO PER $i D_{F\mu\nu}(x_1 - x_2)$:

$$\int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \int d^4 x_1 d^4 x_2 e^{-i(p+p') \cdot x_1} e^{i(k+k') \cdot x_2} \frac{-i g_{\mu\nu} e^{-iq(x_1-x_2)}}{q^2 + i\epsilon}$$

$$= \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{\delta^{(4)}(-(p+p')-q)}{L = \delta^{(4)}(p+p'+q)} (2\pi)^8 \delta^{(4)}(k+k'+q) \frac{-i g_{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon}$$

$$= \int d^4 q (2\pi)^4 \delta^{(4)}(p+p'+q) \delta^{(4)}(p+p'-k-k') \frac{-i g_{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon}$$

CONSERVAZIONE
DEL QUADRIIMPULSO



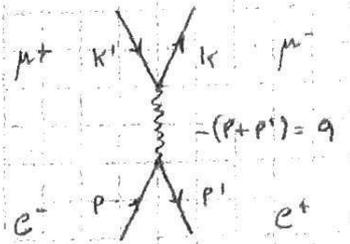
*NOTA: SI SALVANO SOLTANTO I TERMINI CON cc^\dagger O dd^\dagger . AD ESEMPIO, $\langle 0 | d^\dagger d^\dagger | 0 \rangle = \langle 0 | \{d^\dagger, d^\dagger\} | 0 \rangle = 0$

CON LE REGOLE DI FEYNMAN,

2° ORDINE \rightarrow 2 VERTICI (IN OGNI VERTICE SI CONSERVA IL QUADRIIMPULSO)

L'AMPIEZZA INVARIANTE M È t.c.

$$M = (-ie)^2 \bar{u}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(k) \gamma^\nu u(k') \frac{-ig_{\mu\nu}}{(p+p')^2 + i\epsilon} (2\pi)^4 \delta^{(4)}(p_f - p_i)$$



L'ELEMENTO DI MATRICE S È PERCÒ

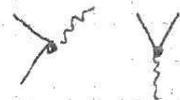
$$M \cdot \sqrt{\frac{m}{E_1 V}} \sqrt{\frac{m}{E_2 V}} \sqrt{\frac{m}{E_3 V}} \sqrt{\frac{m}{E_4 V}} = S_{fi}$$

NOTA: LA REGOLA È CHE OGNI VERTICE CONTRIBUISCE CON UN $(-ie)$, OGNI LINEA FERMIONICA CON UN $1/q^2$, OGNI LINEA FOTONICA CON $-ig_{\mu\nu}/q^2$.

* SI ERA VISTO CHE IN

$$T(AJ AJ) = N(AJ AJ) + \dots$$

QUESTO PRIMO ADDENDO NON CONTRIBUISCE:



$$\langle e^+ e e^- | e^+ \rangle$$

PERCHÉ LO SPIEGHIAMO CON IL FATTO CHE PORTA

A UNA δ CHE CINEMATICAMENTE NON È MAI SODDISFATTA.

SI NOTI CHE NEL DIAGRAMMA IN CIMA QUEL FOTONE È SOLO VIRTUALE: SE FOSSE REALE, NON SI CONSERVEREBBE IL QUADRIIMPULSO IN QUEL VERTICE. SI DICE CHE NON STA SULLA SHELL (IL SUO $q^2 \neq 0$).

IN QUESTO SECONDO CASO, INVECE, IL FOTONE È REALE PERCHÉ COMPARE NELLO STATO FINALE.

* NEL SISTEMA DEL CENTRO DI MASSA SI PUÒ SCRIVERE

$$(p+p') = \begin{pmatrix} 2E \\ \mathbf{0} \end{pmatrix}$$

PERCÒ IN $\frac{ig_{\mu\nu}}{(p+p')^2 + i\epsilon}$ IL DENOMINATORE NON SI ANNULLA MAI. INOLTRE

$$[(2\pi)^4 \delta(p_i - p_f)]^2 = (2\pi)^4 \delta^{(4)}(p_i - p_f) (2\pi)^4 \delta^{(4)}(0)$$

DA INTERPRETARE COME

$$(2\pi)^4 \delta^{(4)}(0) = \int d^4x \approx V \cdot T$$

PER CALCOLARE LA SEZIONE D'URTO, DATO IL FLUSSO TOTALE

$$\frac{v_{e^-}}{V} + \frac{v_{e^+}}{V} = \Phi$$



(1 e^- CHE SI SCONTRA CON 1 e^+), SE P È LA PROBABILITÀ SI HA

$$\frac{1}{\Phi} \frac{P}{T} \frac{V}{(2\pi)^3} d^3k \frac{V}{(2\pi)^3} d^3k'$$

NEL SISTEMA DEL BARICENTRO,

$$E + E' = E_{(p)} + E'_{(p)}$$

$$2\sqrt{m^2 + \vec{p}^2} = 2\sqrt{M^2 + \vec{k}^2}$$

$$M = \sqrt{m^2 + \vec{p}^2}$$

DOVE \vec{p} È L'IMPULSO DI SOSTA (I PRODOTTI SONO FERMI). L'ENERGIA DI e^+e^- SI TRASFORMA IN MASSA A RIPOSO DI $\mu^+\mu^-$.

OTTENGO

$$d\sigma = \frac{V}{v_1 + v_2} \frac{M^2}{E^2} \frac{m^2}{E^2} \frac{e^4}{16E^4} \frac{|(\text{SPINORI})|^2}{V^4} \frac{V d^3k}{(2\pi)^3} \frac{V d^3k'}{(2\pi)^3}$$

$$= (\dots) (2\pi)^4 \delta^4(p_i - p_f) d^3k d^3k'$$

CHE VA INTEGRATA USANDO

$$\delta^{(4)}(p + p' - k - k') = \delta(\vec{0} - \vec{k} - \vec{k}') \delta(2E - 2E')$$

E PASSANDO IN POLARI

$$|k|^2 dk |d\Omega_k| = |k'| dk' |d\Omega_{k'}| = |k| E' dE' d\Omega_k$$

RICAPITOLANDO, $p_i = \begin{pmatrix} 2E_i \\ \vec{0} \end{pmatrix}$ E

$$(\dots) d^3k d^3k' \delta^{(4)}(p_i - p_f) = (\dots) d^3k d^3k' \delta[2E_i - 2E_k] \delta(\vec{k} + \vec{k}')$$

USO L'ULTIMA δ PER INTEGRARE IN d^3k' ; OTTENGO $\vec{k}' = -\vec{k}$.

ALLA FINE, AVENDO INTEGRATO SULLE ENERGIE RIMANE

$$d\sigma = (\dots) d\Omega$$

IN UN ESPERIMENTO DI SCATTERING NON POLARIZZATO, CONSIDERO

$$\frac{1}{2} \frac{1}{2} \sum_{\text{POL}} \frac{d\sigma}{d\Omega}$$

NOTA: HO UN FATTORE $\frac{1}{2}$ PER CIASCUNA PARTICELLA NELLO STATO INIZIALE.

CALCOLOAMO QUINDI IL CONTRIBUTO SPINORIALE ALL'AMPIEZZA DI SCATTERING:

$$| \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) \bar{u}(k) \gamma^\mu v(k') |^2 \quad \text{NOTA: USO } (A_\mu B^\mu)^2 = A_\mu B^\mu A_\nu B^\nu,$$

$$=^* \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) \bar{u}(k) \gamma^\mu v(k') [\bar{v}(p') \gamma_\nu u(p)]^* [\bar{u}(k) \gamma^\nu v(k')]^*$$

$$\sum_{\text{POL}} \left\{ \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) [\bar{v}(p') \gamma_\nu u(p)]^* \bar{u}(k) \gamma^\mu v(k') [\bar{u}(k) \gamma^\nu v(k')]^* \right\}$$

IL PRIMO PEZZO (e^+e^-) SI CALCOLO AD ESEMPIO COME

$$\sum_{\text{POL}} \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) u^\dagger(p) \gamma_\nu^+ \gamma^0 v(p')$$

*NOTA: I PEZZI IN p, p' SONO ELETTRONICI E QUELLI IN k, k' SONO MUONICI, PERCIÒ FATTORIZZANO.

$$= \sum_{\text{POL}} \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) \bar{u}(p) \gamma_\nu v(p')$$

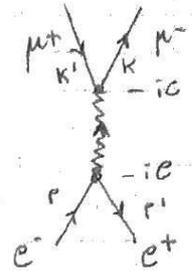
$$= \text{Tr} \left(\gamma_\mu \frac{\not{p} + m}{2m} \gamma_\nu \frac{\not{p}' - m}{2m} \right)$$

NOTA: RICORDA CHE PER LA TRACCIA VALE LA PROPRIETA' CICLICA, POCO MALE SE ESCONO IN DISORDINE.

RICAPITOLANDO

$$\langle \mu^+ \mu^- | T(\bar{\Psi}(x) \not{A}(x) \Psi(x), \bar{\Psi}(y) \not{A}(y) \Psi(y)) | e^+ e^- \rangle$$

L'UNICO CONTRIBUTO NON NULLO È QUELLA CONTRAZIONE CHE DA' IL PROPAGATORE DEL FOTONE; POSSO QUINDI RIASSUMERE IL PROCESSO NEL DIAGRAMMA DI FEYNMAN A FIANCO.



L'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE DELLA QED È

$$H_I = -c \bar{\Psi} \not{A} \Psi$$

$$S = T(\exp -i \int H_I)$$

I VERTICI DANNO PERCIO' UN'AMPIEZZA ML t.c.

$$2 \frac{(-ie)^2}{2} \int d^4x_1 d^4x_2 \langle \mu^+ \mu^- | T(\bar{\Psi}(y) \not{A}(y) \Psi(y), \bar{\Psi}(x) \not{A}(x) \Psi(x)) | e^+ e^- \rangle$$

$$= (-ie)^2 \bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(k') \gamma^\nu v(k) \frac{-i g_{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon}$$

POICHÉ $g_{\mu\nu}$ SATURA γ^μ, γ^ν , SI

$\rightarrow = (p+p')^2$ (+iε NON SERVE, p+p' NON SI ANNULLA MAI)

OTTIENE UNO SCALARE DI LORENTZ.

RESTANO DA AGGIUNGERE

$$S_{fi} = \sqrt{\frac{M}{E_{k'}}} \sqrt{\frac{M}{E_k}} \sqrt{\frac{m}{E_{p'}}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} (-ie)^2 \bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(k') \gamma^\nu v(k) \frac{-i g_{\mu\nu}}{(p+p')^2} (2\pi)^4 \delta(p_i - p_f)$$

$$|S_{fi}|^2 = \frac{M^2}{E_{k'} E_k} \frac{m^2}{E_{p'} E_p} e^4 |\bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(k') \gamma^\nu v(k) \delta_{\mu\nu}|^2 \frac{1}{(p+p')^4} (2\pi)^4 \delta(p_i - p_f) V T$$

DIVIDENDO PER IL FLUSSO E PER L'UNITÀ DI TEMPO SI ELIDONO GLI ULTIMI FATTORI. LA SOMMA SULLE POSSIBILI POLARIZZAZIONI DA' UN FATTORE $\frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2}$ (SONO DUE PARTICELLE INIZIALI!). CALCOLANDOLA COME L'ALTRA VOLTA,

$$\sum_{pol} (\bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(k') \gamma^\nu v(k)) = \sum_{pol} \bar{v}(p') \gamma^\mu \frac{\not{p} + m}{2m} \gamma^\nu v(k')$$

$$= \text{Tr} \left(\gamma^\mu \frac{\not{p} + m}{2m} \gamma^\nu \frac{\not{k}' - m}{2m} \right)$$

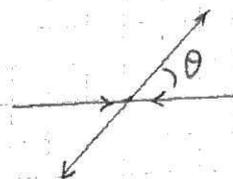
USANDO

$$\text{Tr}(\hat{\psi} \hat{\psi}^\dagger) = h(a \cdot b \cdot c \cdot d + a \cdot d \cdot b \cdot c - a \cdot c \cdot b \cdot d)$$

E RIPETENDO CALCOLI SIMILI PER I CAMPI MUONICI, DETTA $\alpha = \frac{e^2}{4\pi} \hbar c$

$$\frac{d\sigma}{d\Omega_{CM}} = \frac{\alpha^2}{4E^2} \sqrt{1 - \frac{M^2}{E^2}} \left[\left(1 + \frac{M^2}{E^2}\right) + \left(1 - \frac{M^2}{E^2} \cos^2 \theta\right) \right]$$

↑
NEL CDM



SI NOTI CHE ψ NON COMPARE; LA SEZIONE D'URTO TOTALE SI OTTIENE QUINDI INTEGRANDO IN $d\Omega$ A DARE

$$\sigma = 2\pi \frac{\alpha^2}{E^2} \left(1 - \frac{M^2}{E^2}\right)^{1/2} \frac{8}{3} \left(1 + \frac{1}{2} \frac{M^2}{E^2}\right) \xrightarrow{E \rightarrow \infty} \frac{4}{3} \pi \frac{\alpha^2}{E^2}$$

CHE È IMPORTANTE, PERCHÉ CI PERMETTE DI FARE UN CONTROLLO DIMENSIONALE. RICORDIAMO CHE, AVENDO POSTO $\hbar = c = 1$,

$$S = \int d^4x \left(\bar{\Psi} (i \not{\partial} - m) \Psi + e \bar{\Psi} \not{A} \Psi - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} \right)$$

S HA LE DIMENSIONI DI \hbar E PERCÒ È ADIMENSIONALE. ALLORA

$$\int d^4x \bar{\Psi} \Psi = \text{ADIM.}$$

$$\Rightarrow [\Psi]^2 L^3 = 1$$

$$\Rightarrow [\Psi] = L^{-3/2} = E^{3/2}$$

FISSIAMO INOLTRE

$$\int d^4x (\partial A)^2 = \text{ADIM.}$$

$$\Rightarrow \frac{L^4}{L^2} [A]^2 = 1$$

$$\Rightarrow [A] = \frac{1}{L} = E$$

IL CAMPO FERMIONICO HA DIMENSIONE $E^{3/2}$ E IL CAMPO FOTONICO E . ALLORA

$$\int e \bar{\Psi} \not{A} \Psi = \text{ADIM.}$$

$$\Rightarrow [e] = \text{ADIM.}$$

QUINDI È ADIMENSIONALE ANCHE α . DEDUCCO CHE $[\sigma] = L^2$,

CHE COINCIDE CON $[1/E^2]$.

SCATTERING COMPTON

STUDIAMO CON I DIAGRAMMI IL PROCESSO

$$\gamma_e \rightarrow \gamma_e$$

$$H_I = -e\bar{\psi}\not{A}\psi$$

PERCIO'

$$\frac{(-ie)^2}{2} \int T(\bar{\psi}\not{A}\psi(x) \bar{\psi}\not{A}\psi(y)) d^4x d^4y$$

È UN PROCESSO CHE AVVERA' IN PRESENZA DI UN PROPAGATORE FERMIONICO (ELETTRONE VIRTUALE) - SCRIVIO

$$(-ie)^2 \bar{u}(p') \not{\epsilon}^\mu \frac{i}{\not{q} - m + i\epsilon} \not{\epsilon}^\nu u(p) \epsilon_\nu(k) \epsilon_\mu(k')$$



DOVE SI SONO INSERITE LE POLARIZZAZIONI DEI FOTONI

$$\text{ov. } \epsilon + \hbar\omega.$$

E DOVE

$$q = k + p'$$

(ANCORA, $i\epsilon$ NON SERVE PERCHÉ NON SI ANNULLA MAI). RISCIVIO

$$(-ie)^2 \bar{u}(p') \not{\epsilon}'^\mu \frac{i}{\not{q}' - m} \not{\epsilon}'^\nu u(p)$$

SI NOTI CHE IL TERMINE $\frac{1}{N!}$ DELLA MATRICE DI DYSON NON SI VEDE MAI, PERCHÉ CONTANO SOLO I DIAGRAMMI TOPOLOGICAMENTE DISTINTI E PER CIASCUNO CONTO LE VARIE PERMUTAZIONI.

UN ESEMPIO DI DIAGRAMMA DISTINTO È QUESTO:

$$(-ie)^2 \bar{u}(p') \not{\epsilon}'^\mu \frac{i}{\not{q}' - m} \not{\epsilon}'^\nu u(p)$$



NOTA: POTREVA TENERE IL DIAGRAMMA DI PRIMA E SCAMBIARE k CON k' .

INFATTI

$$\tilde{p} + k' = p$$

$$\tilde{p} = p - k' = p' - k$$

E L'AMPIEZZA TOTALE SARA' LA SOMMA DI QUESTE DUE.

CORRISPONDONO A DUE DIVERSE CONTRAZIONI DAL TEOREMA

DI WICK, MENTRE $\frac{1}{n!}$ È CANCELLATO DA CONTRAZIONI CHE SONO IDENTICHE PER SIMMETRIA.

ORA SI AGGIUNGE $(\not{p})_4 \delta^{(n)}(p; -p)$ E SI CALCOLANO LE TRACCE; LA SEZIONE D'URTO SI CALCOLA RAGIONEVOLMENTE IN QUALCHE ORA.

L'AMPIEZZA INVARIANTE TOTALE È

$$\bar{u}(p') \not{\epsilon}(k') \frac{i}{\not{p} + \not{k} - m} \not{\epsilon}(k) u(p) + \bar{u}(p') \not{\epsilon}(k) \frac{i}{\not{p}' - \not{k} - m} \not{\epsilon}(k') u(p)$$

* SUPPONIAMO DI SOSTITUIRE

$$\epsilon_\mu \rightarrow \epsilon_\mu + k_\mu$$

OTTENIAMO IL TERMINE AGGIUNTIVO

NOTA: k_μ È IL QUADRIIMPULSO. DI FATTO SIGNIFICA EFFETTUARE UNA TRASFORMAZIONE DI GAUGE (VEDI P. 234).

$$\bar{u}(p') \not{\epsilon}(k') \frac{i}{\not{p} + \not{k} - m} \not{k} u(p)$$

DOVE POSSO SOSTITUIRE A $k \rightarrow k + p - m$, VISTO CHE $(\not{p} - m) u(p) = 0$

MA ALLORA IL DENOMINATORE SI SEMPLIFICA E RIMANE

$$\bar{u}(p') \not{\epsilon}(k') u(p)$$

IL SECONDO TERMINE È

$$- \bar{u}(p') (-\not{k}) \frac{i}{\not{p}' - \not{k} - m} \not{\epsilon}(k') u(p)$$

\downarrow
 $-k + p' - m$

DOVE SI USA

$$\bar{u}(p') (\not{p}' - m) = 0$$

EVIDENTEMENTE LA SOMMA TRA I DUE TERMINI È ZERO.

QUESTA PROPRIETÀ DISCENDE DALLE TRASFORMAZIONI DI

GAUGE,

$$A \rightarrow A + \partial_\mu \Lambda = \underline{\underline{\epsilon}} + \underline{\underline{k}}$$

NOTA: QUESTO DIMOSTRA L'INVARIANZA DI GAUGE DELL'AMPIEZZA DI SCATTERING.

E SI È COSÌ VISTO ESPlicitAMENTE CHE LA FISICA RIMANE INALTERATA (IN REALTÀ VIENE DALLA CONSERVAZIONE DELLA CORRENTE).

RICONOSCIAMO INFINE LA STRUTTURA

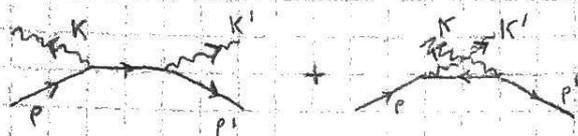
$$M = M_{\mu} \epsilon^{\mu}(k)$$

CHE RICORRE OGNI VOLTA CHE È PRESENTE UN FOTONE, ALLORA

$$k^{\mu} M_{\mu} = 0$$

IN CONTROPERNO UN PROBLEMA: QUESTI FOTONI SONO REALI, NON VIRTUALI E VEDREMO CHE, PER PARTICELLE VETTORIALI, LA SOMMA SULLE POLARIZZAZIONI VA SVILUPPATA CON UN'APPOSITA TECNICA.

ESEMPIO: $e^+e^- \rightarrow \gamma\gamma$



$$(ie) \bar{u}(p') \not{\epsilon}' \frac{i}{\not{p} - \not{k} - m} \not{\epsilon} u(p) + (ie)^2 \bar{u}(p') \not{\epsilon}' \frac{i}{\not{k}' - \not{p} - m} \not{\epsilon} u(p)$$

IL SECONDO PEZZO GARANTISCE LA SIMMETRIA PER SCAMBIO $k \leftrightarrow k'$

(I FOTONI SONO BOSONI).

* TORNIAMO ALLO SCATTERING COMPTON DESCRITTO DA

$$\bar{u}(p') \not{\epsilon}(k') \frac{i}{\not{p} + \not{k} - m} \not{\epsilon}(k) u(p) + \dots$$



DOVE

$$\epsilon^{\mu}(k) = \begin{pmatrix} 0 \\ \underline{\epsilon}(k) \end{pmatrix}$$

$$k \cdot \underline{\epsilon}(k) = 0 \quad (\text{GAUGE DI COULOMB})$$

SI È VISTO CHE NON CAMBIA NULLA SE AGGIUNGO A ϵ^{μ} $\epsilon^{\mu} + \alpha k^{\mu}$

SUPPONIAMO CHE LO STESSO PROCESSO SIA VISTO DA DUE OSSERVATORI, SO CHE $\epsilon^{\mu}(k)$ NON MANTIENE LA STESSA FORMA IN UN ALTRO S.R. E NON SO TRATTARLO.

$$0: k \quad E^\nu(k) \quad k^\nu E_\nu(k) = 0$$

$$0': k' = \Lambda k \quad E^{\mu'} = \Lambda^\mu{}_\nu E^\nu \quad k^{\mu'} E_{\mu'}(k') \stackrel{?}{=} 0$$

SCELGO ALLORA

$$\tilde{E}^{\mu'}(k') = E^{\mu'}(k') + \alpha k^{\mu'}$$

IN MODO TALE CHE LA QUARTA COMPONENTE (TEMPORALE) DI $\tilde{E}^{\mu'}(k')$ SIA NULLA. OTTENIAMO COSÌ

$$k' \cdot \tilde{E}' = 0$$

SE AVESSI SCELTO LA GAUGE DI LORENZ (CHE È COVARIANTE) IL PROBLEMA NON SI SAREBBE POSTO, MA SAREBBERO COMPARI I GRADI DI LIBERTÀ SPURII (FOTONI NON FISICI) CHE COMPLICANO I CALCOLI.

* TORNIAMO AL CALCOLO DELLA SEZIONE D'URTO NON POLARIZZATA.

PARTO SEMPRE DA QUALCOSA NELLA FORMA

$$M = E_\mu(k) E_\nu(k') M^{\mu\nu}$$

CON

$$k_\mu E_\nu(k') M^{\mu\nu} = 0 \quad (\text{INVARIANZA DI GAUGE})$$

INGLOBANDO DI NUOVO $E_\nu(k')$,

$$M = E_\mu(k) M^{\mu\nu}$$

STUDIAMO (IL CALCOLO È ANALOGO PER OGNI FOTONE NEL DIAGRAMMA)

$$\begin{aligned} |M|^2 &= E_\mu(k) M^{\mu\nu} E_\nu(k) M^{\nu\mu*} \\ &= E_\mu(k) E_\nu(k) M^{\mu\nu} M^{\nu\mu*} \end{aligned}$$

COME FACEVO PER LE POLARIZZAZIONI DEI FERMIONI,

$$\sum_{\text{pol.}} E_\mu(k) E_\nu(k) M^{\mu\nu} M^{\nu\mu*} E_\mu(k') E_\nu(k')$$

(SE MAI CON UN FATTORE $\frac{1}{2}$ DAVANTI). RICORDO PERO' CHE

$$\sum_{\text{pol.}} E^\mu(k) E^\nu(k) + \frac{(k^\mu - (k \cdot m)m^\mu)(k^\nu - (k \cdot m)m^\nu)}{(k \cdot m)^2 - k^2} - m^\mu m^\nu = -g^{\mu\nu}$$

DOVE I NOSTRI SONO FOTONI FISICI, PER CUI $k^2 = 0$. CALCOLO

$$M = \sum_{POL} \epsilon_\mu(k) \epsilon_\nu(k') M^{\mu\nu}$$

$$= \sum_{POL} \epsilon_\mu(k) M^{\mu\mu}$$

$$|M|^2 = \sum_{POL} \epsilon_\mu(k) \epsilon_\nu(k) M^{\mu\mu} M^{\nu\nu*}$$

MA SI È VISTO CHE SE MOLTIPLICO PER k_μ HO CONTRIBUTO NULLO:
AGLI EFFETTI DEL CALCOLO,

$$\sum_{POL} \epsilon^\mu(k) \epsilon^\nu(k) = -g^{\mu\nu} + \frac{k^\mu k^\nu}{(k \cdot m)^2 - k^2} \quad \rightarrow \quad -g^{\mu\nu}$$

$\underbrace{\hspace{10em}}_{=0}$

POSSO QUINDI SCRIVERE S AL II° ORDINE PER PROCESSI COME

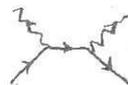
$\gamma e^- \rightarrow \gamma e^-$



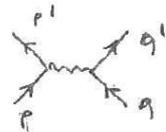
$\gamma\gamma \rightarrow e^+e^-$



$e^+e^- \rightarrow \gamma\gamma$



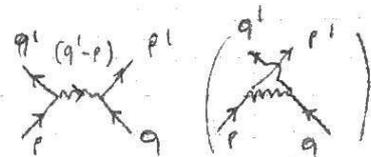
$e^+e^- \rightarrow e^+e^-$



IN TUTTI I CASI DEVO SOMMARE GLI ALTRI POSSIBILI

DIAGRAMMI. AD ESEMPIO PER $e^-e^- \rightarrow e^-e^-$ HO

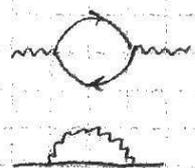
$$\bar{u}(p') \gamma^\mu u(p) \frac{-ig_{\mu\nu}}{(p'-p)^2} \bar{u}(q') \gamma^\nu u(q) - \dots$$



INFATTI SONO FERMIONI, QUINDI ME LO ASPETTO ANTISIMMETRICO.

E SE HO PIU' CONTRAZIONI?

$$T(\overbrace{\Psi \not{A} \Psi} \Psi \not{A} \Psi)$$



SE PROCESSI A CALCOLARLI DANNO CONTRIBUTO

INFINITO: RICHIEDONO LA RINORMALIZZAZIONE, MA QUESTA È UN'ALTRA STORIA.