

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

$$(i\partial - m)\psi = 0$$

per l'amor del cielo. E non tatuatevela.

SOMMARIO - MQB

1. CAMPI E RELATIVITÀ'

- COMPONENTI COVARIANTI E CONTRAVARIANTI
- METRICA E PS
- TENSORI E LORO TRASFORMAZIONI
- SPAZIOTEMPO, DISTANZA INVARIANTE
- COME SI TRASFORMA $g_{\mu\nu}$
- 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 ANETTIVO CONIUGATO
- QUANTIZZAZIONE
- HAMILTONIANA
- ENERGIA DEL VUOTO E PRODOTTO NORMALE
- STATI DI PARTICELLE
- BOSONI
- INVARIANZA PER TRASLATORI, CORRENTE CONSERVATA
- MATERICE DENSITÀ E MICROCAUSALITÀ
- FORMA QUADRUDIMENSIONALE DEL COMMUTATORE
- PROPAGATORI DEL CAMPO
- CAMPO SCALARE COMPLESSO
- INVARIANZA PER CAMBIO DI FASE GLOBALE

3. CAMPO ELETROMAGNETICO

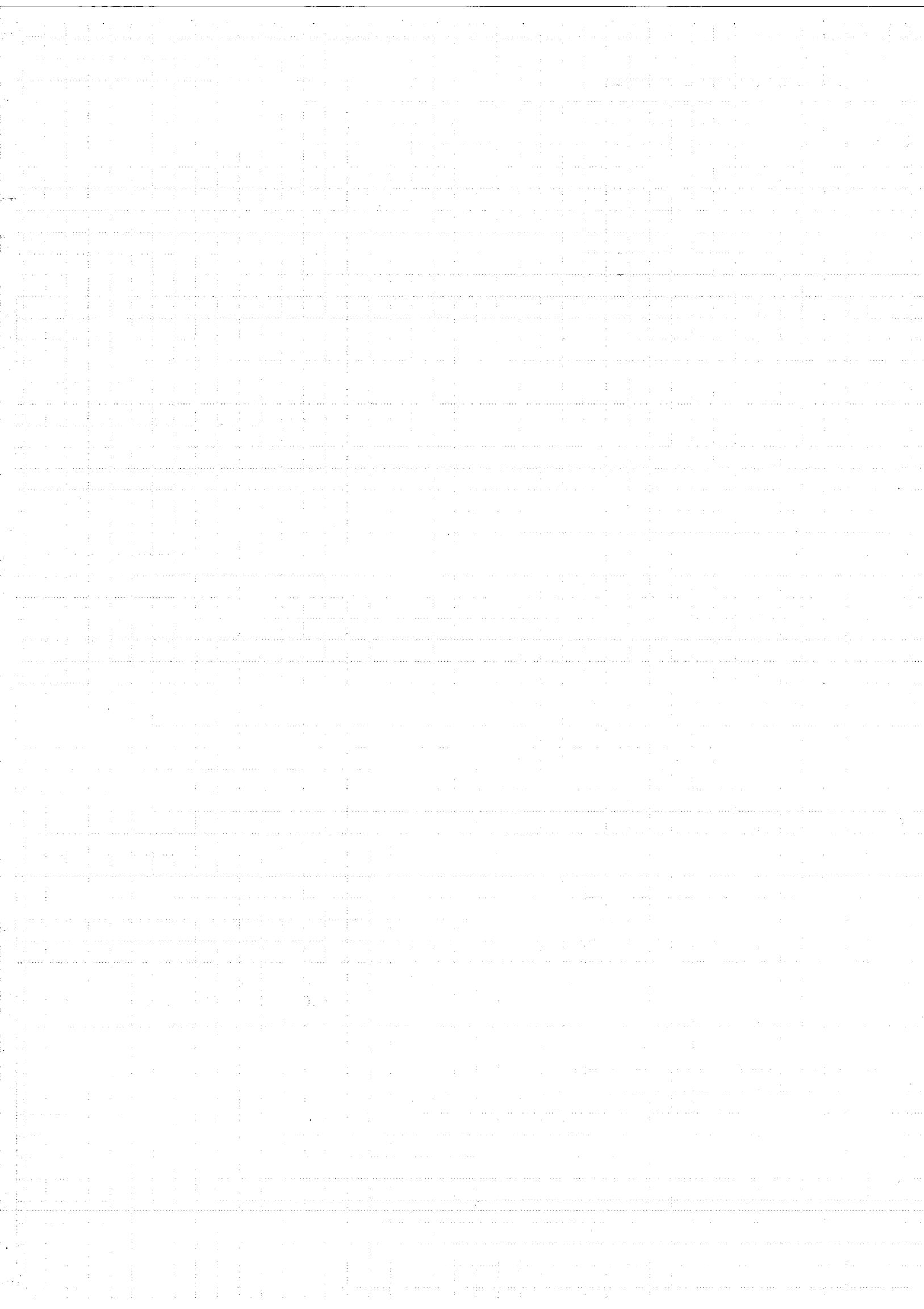
- EQUAZIONI E TENSORE DI MAXWELL
- FORMA COVARIANTE A VISTA
- GAUGE DI LORENZ
- FORMULAZIONE LAGRANGIANA
- GAUGE DI RADIAZIONE
- SOLUZIONE GENERALE
- QUANTIZZAZIONE (CAMPI, ENERGIA)
- IMPULSO E SUA QUANTIZZAZIONE
- FOTONI E STATI COERENTI

4. CAMPO DI DIRAC

- EQUAZIONE DI DIRAC
- ALGEBRA DELLE MATERICI DI DIRAC
- FORMA COVARIANTE
- SIMILITUDINI E TRASFORMAZIONI DI LORENTZ
- COVARIANTI BIULINEARI
- INTERAZIONE CON IL CAMPO EM
- LIMITE NON RELATIVISTICO (EQUAZIONE DI PAULI)
- L NON È CONSERVATO
- SPIN E CONSERVAZIONE DI 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 ANTCOMMUTAZIONE
- VALORI MEGI DEI COMMUTATORI
- MICROCAUSALITÀ 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
- MATERICE S
- LAGRANGIANA DI INTERAZIONE IN CAMPO EM
- SEZIONE D'URTO DI RUTHERFORD E DI MOTT
- QED (CONTROREFRAZIONE 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'AMPIZZA 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 RELATIVITÀ RISTRETTA $c_1, c_2 \in \mathbb{R}$; IN MQ, $c_1, c_2 \in \mathbb{C}$.

SE VALE

$$\sum_i c_i e_{(i)} = 0 \Rightarrow c_i = 0 \quad \forall i$$

BASE

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

$$\underline{v} = v^i e_{(i)}$$

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

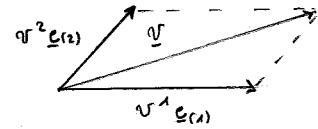
CONSIDERIAMO LA BASE $e'_{(j)}$ (NON NECESSARIAMENTE ORTOGONALE). VALE

$$e_{(i)} = \Lambda^k_i e'_{(k)} \quad \text{LE SOMME SONO TRA INDICI IN ALTO E IN BASSO.}$$

\uparrow
MATRICE DI COEFFICIENTI

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

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



NOTA: CONTRAVARIANTE PERCHÉ VARIA AL CONTRARIO RISpetto ALLE BASI.

QUESTE SI DICONO COMPONENTI CONTRAVARIANTI DEL VETTORE.

NOTA: USA LA CONVENZIONE DI PIG
E SCRIBI $\Lambda^i_j = \frac{\partial x^i}{\partial x'^j}$.

(PRODOTTO SCUARE)

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

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

$$\underline{v} = v^{(i)} e_{(i)}$$

$$\underline{w} = w^{(j)} e_{(j)}$$

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

UNA VOLTA NOTA

$$g_{ij} = (e_{(i)}, e_{(j)})$$

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

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

COMPONENTI COVARIANTI

COINCIDONO CON QUELLE CONTROVARIANTI SE LA BASE E` ORTOGONALE.
COME LE RIDANO?

$$v_i = (\underline{v}, e_m) = \Lambda^k v_i (e_k, e_m)$$

$$v_i = \Lambda^k v_k$$

COVARIANTI

DA CONFRONTARSI CON

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

CONTROVARIANTI

COME SI COLLEGANO?

$$(e_k, \underline{v}) = v^i (e_m, e_m)$$

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

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

DEFINIAMO INOLTRE

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

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

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:

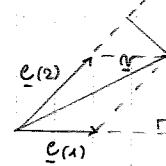
$$(\underline{v}, \underline{w}) = v^i w^k g_{ik} = v^i w_i = v_i w^i = g^{ik} v_i w_k$$

SI NOTI CHE IL PS E` UNA QUANTITA` ASSOLUTA: NON DIPENDE DAL SISTEMA DI RIFERIMENTO. COME VEDO CHE E` INVARIANTE?

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

$$v^i = \Lambda^i v$$

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



NOTA: \underline{v} NON E` UN VETTORE MA UNA ONE-FORM (SUO DUALE). UN POCINO IL DISEGNO CONFONDE; PERO` E` VERO CHE $v^k = g^{kp} v_p$

E CHE QUINDI COINCIDONO USANDO LA METRICA EUCLIDEA.

INOLTRE IL DISEGNO SEMPRE A VEDERE CHE $v_i = (\underline{v}, e_m)$

MENTRE NON E` VERO CHE $v^i = (\underline{v}, e_m)$! DI FATTO

$$v_\alpha = g_{\alpha p} v^p$$

QUINDI USANDO LA METRICA DI MINKOWSKI

$$v_0 = v^0, \quad v_i = -v^i$$

INFINE,

$$\begin{aligned} v_i &= (\underline{v}, e_m) = g_{ij} v^j e_j \\ &= g_{ij} v^j \delta_{ji} = g_{ii} v^i = v^i \end{aligned}$$

(P. 75 SOLUTZ.)

INVECE

$$v_i = \Lambda^k v_k \quad v'_k = v_k \Lambda^k;$$

$$\bar{v} = \bar{\Lambda}^{-1} v$$

$$() = () () \quad \text{ONDE } \bar{v} \text{ E' UN VETTORE RIGA.}$$

Allora, moltiplicando a destra per Λ^{-1} ,

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

IL PS VALEVA

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

$$() ()$$

NOTA: SEGUITE FORTE STA POGA, INVECE

$$v^i = \Lambda^i_j v'^j \quad v_i = \Lambda^j_i v'^j$$

$$v^i v_i = \Lambda^i_j \Lambda^j_i \quad v'^j v'_i = v'^j v'_i$$

NOTA: O MEGLIO ANCORA, COME IN PG,

$$(\bar{v}, \bar{v}) = (\bar{v}^i e_m, \bar{v}^j e_n) = \bar{v}^i \bar{v}^j g_{ij}$$

$$= v^i v^j \Lambda^i_a \Lambda^j_b g_{ab} = v^a v^b g_{ab} = (v^a e_m, v^b e_n)$$

PRODOTTO TENSORIALE

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

COME SI TRASFORMA?

$$T^{il} = \Lambda^i_m \Lambda^l_n T^{mn}$$

$$T^{il} = \Lambda^m_i \Lambda^l_n T_{mn}^l$$

NOTA: ONDE 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?

$$g_{ik} = (e_{(i)}, e_{(k)})$$

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

$$(e_{(i)}, e_{(k)}) = \Lambda^k_j \Lambda^l_i (e'_{(j)}, e'_{(l)})$$

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

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 E' VERO IN OGNI SISTEMA DI RIFERIMENTO.

INVECE UNA RELAZIONE COME

$$v^i = w^i;$$

NON E' INVARIANTE PER SISTEMI DI RIFERIMENTO.

SIMILMENTE E' UNA RELAZIONE INVARIANTE

$$T^{ik} = V^{ik}$$

MENTRE NON LA E'

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

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

SPAZIOTEMPO

$$(t, x)$$

E' IL MODO DI SPECIFICARE UN EVENTO IN RELATIVITA' GALILEIANA.
IN RELATIVITA' RESTRITA HO UNA VELOCITA' LIMITE C, QUINDI
SARNO, UTILIZZANDO GRANDEZZE OMOGENEE,

$$(x^0, x) \quad x^0 = ct$$

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

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

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

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

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

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

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

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

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

SI NOTI CHE E' INNARIANTE IN VALORE E IN FORMA (SE AD ESEMPIO PASSO IN COORDINATE SPERICHE NON HO INNARIANZA DI FORMA; QUESTA DISCENDE DALLA TRASFORMAZIONE ORTOGONALE IN SPAZIO EUCLideo).

QUINDI LA MATRICE Λ E' SOGGETTA ALLE RESTRIZIONI

- PRINCIPIO DI INERZIA (\Rightarrow LINEARITA')
- INNARIANZA DI FORMA

SCHINO

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

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

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

E COME SI TRASFORMA?

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

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

COME SI E' VISTO,

$$\Delta X_\mu = g_{\mu\nu} \Delta X^\nu, \quad \Delta X^i = g^{i\nu} \Delta X_\nu$$

SCHINIAMO ESPlicitamente

$$\Delta X^0 = \underbrace{g^{00}}_{=1} \Delta X_0 + \underbrace{g^{0i}}_{=0} \Delta X_i = \Delta X_0$$

(SONO LE COMPONENTI FUORI DIAGONALE!)

$$\Delta X^i = -\Delta X_i$$

PER CONVENZIONE, LE MISURE CHE EFFETTUO CON IL REGOLINO 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' INNARIANZA IN FORMA IMPLICA CHE RESTI INVARIATO IL TENSORE METRICO (E QUINDI IL PS): GI' SI ESPRIME CON

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

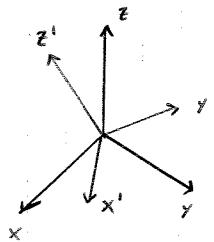
E SI PARLA DI TRASFORMAZIONI DI LORENTZ.

NOTA: LA RELAZIONE SU Λ CHE STIAMO PER DEFINIRE E' LA CONTROARIE NELLO SPAZIOTEMPO DELLE ISOMETRIE IN \mathbb{R}^3 (CHE IMPLICANO LA CONDIZIONE DI ORTOGONALITA' E PRESERVANO g_{ij}).

NOTA: INVECE
 $x^\mu = \Lambda^\mu_\nu x^\nu + o_\nu^\mu$
 APPARTIENE AL GRUPPO DELLE TRASFORMAZIONI DI PONTEPIE.

NOTA: Λ NON E' ORTOGONALE!

PRENDIAMO DUE SISTEMI RUOTATI MA FERMI UNO RISPETTO ALL'ALTRO: QUESTA E' UNA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ.
UN'ALTRA E' 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 MATEMATICA

$$\begin{aligned} g_{\mu\nu} &= \Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu g_{\alpha\beta} \\ &= \Lambda^\beta_\nu g_{\beta\alpha} \Lambda^\alpha_\mu \quad (= (\Lambda^T)_\mu^\alpha g_{\beta\alpha} \Lambda^\beta_\nu) \\ g^* &= \Lambda^T g \Lambda \end{aligned}$$

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

$$g = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}$$

PRENDENDO I \det , SCOPRO CHE UNA PROPRIETA' DELLE T. DI LORENTZ E'

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

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

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

$$\begin{aligned} 1 &= \Lambda^0_\mu \Lambda^0_\nu g_{\mu\nu} \\ &= (\Lambda^0_\mu)^2 = \Lambda^i_0 \Lambda^j_0 \delta_{ij} \end{aligned}$$

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

DA QUI DESSOCO UN'ALTRA PROPRIETA',

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

* NOTA: PERCHÉ Λ^T E' NON Λ^{-1} ? DAMMI RETTA E USA LA NOTAZIONE $\Lambda^{M'_\nu} = \frac{\partial x^{M'_\nu}}{\partial x^\nu}$

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

$$\begin{aligned} (\Lambda^T)^{M'_\nu} &= \Lambda^{M'_\mu} \mu \\ (\Lambda^{-1})^{M'_\nu} &= \Lambda^{\nu \mu} = \frac{\partial x^\nu}{\partial x^\mu} \end{aligned}$$

SINCRONIZZAZIONE DEGLI OLOGI

$$t \xrightarrow{\text{FOTONE}} t' = t + \frac{r}{c}$$

TRASFORMAZIONI DI LORENTZ

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

SI DICONO TRASFORMAZIONI PROPRIE SOLO QUELLE CON

$$\det A = +1$$

$$A^0_0 \geq 1$$

E DESCRIVONO PROCESSI CHE AVVENGONO IN NATURA.

INVECE E' IMPROPRIA LA PARITA', CHE COMPRENDE A

$$\begin{cases} x^0' = x^0 \\ x^1' = -x^1 \end{cases}$$

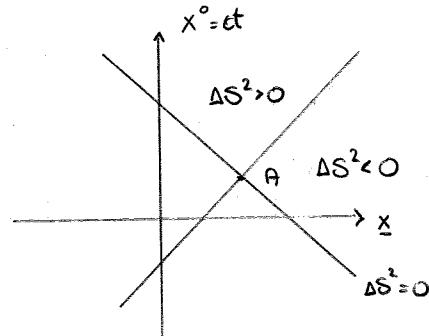
INFATTI E' VIOLATA DA ALCUNI PROCESSI (DECADIMENTI β).

NOTA: QUEST'ULTIMA SIGNIFICA ORTOORDINA.

CINEMATICA E DINAMICA

RICORDIAMO

$$\Delta s^2 = \Delta x^0{}^2 - (\Delta x)^2 = (\Delta x^0{}')^2 - (\Delta x')^2 = g_{\mu\nu} \Delta x^\mu \Delta x^\nu$$



NEL GRAFICO E' RAPPRESENTATO IL CONO LUCE DI A.

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

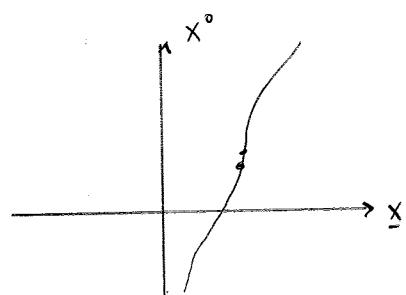
- TIPO SPAZIO ($\Delta s^2 < 0$): ESISTE UN RIFERIMENTO IN CUI I DUE EVENTI ACCADONO ALLO STESSO TEMPO.
- TIPO TEMPO ($\Delta s^2 > 0$): E' PRESERVATA LA SUCCESSIONE CAUSALE, MA ESISTE UN RIFERIMENTO IN CUI AVVENGONO NELLO STESSO LUOGO. SONO COLLEGABILI CON UN SEGNALE LUCE.

A FIANCO UNA TRAIETTORIA NELLO SPAZIOTEMPO.

PRENDIAMO SULLA TRAIETTORIA

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

$$dx^\mu{}' = A^\mu{}_\nu dx^\nu$$



Allora, per una particella con massa, l'intervallo è di tipo tempo:

$$\frac{dx^\mu dx_\mu}{ds^2} = g_{\mu\nu} \frac{dx^\mu dx^\nu}{ds^2} > 0$$

Si dice quadrieloata il quadrinetto

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

che ha come componenti

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

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

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

Dove si è definito $\beta = \frac{1}{c} \frac{dx}{dt}$ e si è usato $dx^0 = c dt$.

Si definisce quadrimpulso

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

Se diciamo $d\tau = \frac{ds}{c}$ il tempo invariante, chiamiamo quadriforza

$$F^\mu = \frac{dp^\mu}{d\tau}$$

$$\text{NOTA: segue } \frac{dt}{d\tau} = \gamma.$$

Notiamo che

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

ed è un invariante. Inoltre

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

NOTA: è invariante perché è un PS, non perché è u_μ . Abbiamo solo scoperto quanto vale.

Ricorda che la definita di un versore è \perp al versore perché il suo modulo è costante: ma qui si è appena visto che $u_\mu u^\mu = \text{cost.}$, quindi $u^\mu \perp du^\mu/d\tau$.

Da cui deduciamo che la quadriforza è sempre ortogonale alla quadrieloata. Inoltre, eseguendo $(F, \underline{u}) = 0$,

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

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

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

LIMITE CLASSICO

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

INFATTI:

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

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

NOTA: INFATTI $u^i = \gamma v^i \xrightarrow[c \rightarrow \infty]{} v^i$
 $\text{E } dt = \frac{dt}{\gamma} \xrightarrow{\gamma} dt$.

o ANCHE
 $F^i = m \gamma \frac{d(v^i)}{dt}$ con $\gamma \xrightarrow[c \rightarrow \infty]{} 1$.

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

$$c F^0 = m \frac{d}{dt} \left(c^2 + \frac{1}{2} v^2 \right) \rightarrow \frac{d}{dt} \left(m \frac{v^2}{2} \right) \equiv \underline{F} - \underline{p}$$

NOTA: RIOTTENGO IL TEOREMA DELLE FORZE VIVE.

MASSA E ENERGIA

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

NOTA: HO CHIAMATO
 $p^0 = \left(\frac{E}{c}, \gamma m v^0 \right) = (\gamma mc, \gamma m v^0)$

A RIPOSO, $\beta = 0$ E OTTENGO

$$E = mc^2$$

RELAZIONE ANCORA DA SIGNIFICARE.

PARTICELLE DI MASSA NULLA

COSA SIGNIFICA? IN FISICA CLASSICA VUOL DIRE $p = m v = 0$, INVECE QUI

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

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

$$p^\mu p_\mu = m^2 u^\mu u_\mu = m^2 c^2$$

$$m^2 c^2 = p^0 p_0 + p^i p_i = p^0 {}^2 - |\underline{p}|^2$$

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

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

PERDO' 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'

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

DA CUI

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

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

TUTTANIA SE LA ITERIAMO OTTIENIAMO ($V(x) = 0$)

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

(A DESTRA LO POSSO FAR PERCHE' Δ COMMUTA CON $\frac{\partial}{\partial t}$). SI NOTI CHE PERO' E` DIVENTATA DEL II ORDINE (MI SERVONO DUE C.I.). COMPARHANNO INOLTRE SOLUZIONI A ENERGIA NEGATIVA, PRIMA ESUSE DALLA RADICE.

INTRODUCIAMO LE UNITA' NATURALI

$$c = 1, \ h = 1$$

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

OTTENIAMO L'EQUAZIONE DI KLEIN-GORDON

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

CERCHIAMONE SOLUZIONI DI ONDA PIANA

$$\Psi(x) = A e^{-i p^0 x^0} e^{i \vec{p} \cdot \vec{x}}$$

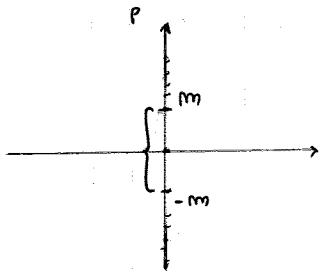
NOTA: LA ITERO NEL SENSO CHE DEFINO DI NUOVO RISPETTO A t , RICORDANDO CHE $\frac{\partial}{\partial t}$ E H_r COMMUTANO.

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

SOSTITUENDOLA,

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

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



VOLENDO ANCHE CLASSICAMENTE USARLA NO SOLUZIONI A ENERGIA NEGATIVA, MA BASTAVA SCARTARLE: SE UNA PARTICELLA HA INIZIALMENTE ENERGIA POSITIVA E SI MUOVE CON CONTINUITÀ NON SALTA A ENERGIE NEGATIVE. NON COSÌ IN MQ (SI PENSI ALLE TRANSIZIONI NELL'ATOMO DI IDROGENO, DISCONTINUE) E QUI HO UNO SPECTRO ILLIMITATO INFERIORMENTE.

L'EQUAZIONE DI K - G PUÒ ESSERE RISCRITTA NELLA FORMA

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

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

$$(g^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu + m^2) \Psi = 0 \Rightarrow \boxed{(\square + m^2) \Psi = 0}$$

COVARIANZA RELATIVISTICA DELL'EQUAZIONE DI KLEIN - GORDON

SE LA FISICA È 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

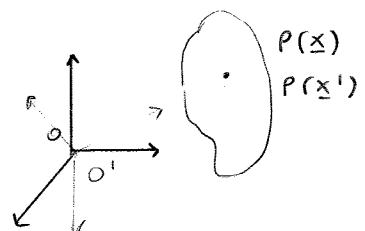
VOGLIO DEFINIRE LA DENSITÀ: L'OSSERVATORE O

DEFINISCE LA FUNZIONE $\rho(x)$. L'OSSERVATORE O'

MISURA $\rho'(x')$ E, POICHÉ SI TRATTA DELLO STESSO PUNTO (NEL CASO IN CUI O' È 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, $\underline{v}(P)$. 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 RAZIONAMENTO NON FUNZIONI CON IL "VETTORE" POSIZIONE, CHE APPUNTO PER QUESTO NON E' DAVVERO UN VETTORE.

SIMILMENTE, PER UN CAMPO TENSORIALE,

$$T^{ij}(x') = R^i_l R^j_m T^{lm}(x)$$

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 λ -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} , OVVERO

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

SOTTO TRASLAZIONI:

$$x' = x + a$$

LA MATEMATICA Λ INTERVIENE SOLO NELLA TRASFORMAZIONE $x \rightarrow x'$ PER UN CAMPO SCALARE, MENTRE AGISCE UNA SECONDA VOLTA ANCHE SULLE v^μ PER UN λ -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 0^μ (T. PONDRARÉ). DI FATTO IL 4-VETTORE È ∂x^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 DEMONSTRARE.

CON

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

NOTIAMO CHE L'EQUAZIONE HA NEI DUE SISTEMI LA STESSA FORMA;

I DUE OSSERVATORI NON SANNNO DI ESSERE IN MOTO (1° PIANO).

PONCHÉ $\Psi(x) = \Psi'(x')$ 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

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

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

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

L'EQUAZIONE DI K-G E' COVARIANTE.

PUOI DEMOSTRARE CHE, SE $v^M(x') = \Lambda^M_\nu v^\nu(x)$,

$$(\square_x + m^2) v^\nu(x) = 0 \Rightarrow (\square_{x'} + m^2) v^M(x') = 0$$

METRICA DI KLEIN-GORDON

IN MECCANICA QUANTISTICA SI SCRIVENA

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

CON U OPERATORE UNITARIO,

$$U^\dagger(t) U(t) = 1$$

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 QUI SI VIDE CHE A SUA VOLTA QUESTA DEFINIZIONE E' 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 VIDE 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 INNANZITUTTO CHE L'EQUAZIONE È A COEFFICIENTI REALI,
QUINDI ϕ_1^* E ϕ_2^* SONO ANCORA SOLUZIONI. POSSO SCRIVERE

$$\phi_2^* (\square + m^2) \phi_1 = 0$$

$$\phi_1 (\square + m^2) \phi_2^* = 0$$

DA QUI

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

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

IL SALAMBERTIANO SI PUÒ ESPRIMERE INFATTI COME

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

DONDE

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

ABBIAMO TROVATO LA LEGGE DI CONSERVAZIONE

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

O ANCHE

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

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

NOTIAMO CHE

$$0 = \int_{B^\infty} d^3x (\partial_0 J^0 + \partial_i J^i) = \frac{d}{dx^0} \int_{B^\infty} J^0 + \int_{B^\infty} d\text{irr} \underline{J} d\text{irr}$$

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

INFATTI

$$\int_{\Sigma_{100}} \underline{J} \cdot \underline{n} d\Sigma = 0$$

PERATO' SI È TROVATA

$$\frac{d}{dx^0} : i \int_{B^\infty} d^3x [\phi_2^* \partial_0 \phi_1 - (\partial_0 \phi_2^*) \phi_1] = 0$$

DONDE SI E' MOLTIPLICATO PER I COSI DA OTTENERE UN NUMERO REALE QUANDO SOELGO $\phi_2 = \phi_1$.

ABBIAMO COSTRUITO IL PRODOTTO SCALAR

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

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 DIFFICOLTÀ COME QUELLA VISTA, CHE RISOLVE SOSTITUENDO LA DISTRIBUZIONE

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

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

FUNZIONE DEI PARAMETRI CON UN CAMPO CLASSICO (LE X DIVENTANO VARIABILI). LO VEDREMO QUANTIZZANDO IL CAMPO ELETROMAGNETICO (L'UNICO DI CUI ABBIAMO UN ANALOGO CLASSICO, MENTRE PER GLI ALTRI VEDEREMO IN PRATICA SOLO LA CONTROPARTE QUANTISTICA).

SOLUZIONE GENERALE DELL'EQUAZIONE DI KLEIN - GORDON

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

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

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

CON

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

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

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

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

$$-p^{02} + |\underline{p}|^2 + m^2 = 0$$

SI E' TROVATA LA RELAZIONE DI DISPERSIONE

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

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

LA SOLUZIONE GENERALE SI TROVA SOVRAPPONENDO QUELLE PER TUTTI I POSSIBILI p^μ ,

$$\sum_{\substack{p_0 > 0 \\ p_0 < 0}} \int d^3 p [A_\pm(p) e^{-ipx^\mu}] = \phi(x)$$

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

$$f(x) = \int dp e^{ipx} \tilde{f}(p)$$

POICHÉ INOLTRE

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

POSSO RISCRIVERE L'ESPOENZIALE

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

PER CONVENZIONE, SOIANO L'ALTRA SOLUZIONE COME

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

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

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

NOTA: SE VOGLIO CHE IL CAMPO ϕ SIA REALE, IN REALTA' SONO'SCEGLIE $\beta^*(p) = \alpha^*(p)$.

DONDE SI E' INSERITO UN FATTORE DI NORMALIZZAZIONE. SI NOTI CHE ORA

$$p^0 = \omega_p > 0$$

LE SOLUZIONI CON $-\omega_p$ SONO NEL PEZZO IN $\beta^*(p)$ DELLA SOLUZIONE:

HO TOLTO DI MEZZO LA SOMMATORIA. ALLEGGERIAMOLA ULTERIORMENTE SOHINENDO

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

CON

$$f_p(x) = \frac{e^{-i p \cdot x}}{\sqrt{(2\pi)^3 2\omega_p}}$$

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

$$\begin{aligned} i \int dx [f_q^*(x) \partial_0 f_p(x) - (\partial_0 f_q^*) f_p] &= (f_q^{(+)}, f_p^{(+)}) := i \int dx f_q^* \overset{\leftrightarrow}{\partial}_0 f_p \\ &= \frac{i}{(2\pi)^3 \sqrt{2w_q 2w_p}} \int dx e^{iqx} \partial_0 e^{-ipx} - (\partial_0 e^{iqx}) e^{-ipx} \\ &= \frac{(p^0 + q^0)}{(2\pi)^3 \sqrt{4w_q w_p}} \int dx e^{i(q^0 - p^0)x^0} e^{-i(q-p) \cdot x} \\ &= \frac{(p^0 + q^0)}{\sqrt{4w_q w_p}} e^{i(q^0 - p^0)x^0} \delta(q-p) = \frac{2p^0 \delta(q-p)}{2w_p} = \delta(p-q) \end{aligned}$$

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

SIMILMENTE SI POSSONO MOSTRARE

$$f_p^{(-)}(x) = f_p^*(x)$$

$$f_p^{(+)}(x) = \frac{e^{-ip \cdot x}}{\sqrt{(2\pi)^3 2w_p}}$$

$$(f_q^{(-)}, f_p^{(+)}) = 0$$

$$(f_q^{(+)}, f_p^{(-)}) = 0$$

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

NOTIAMO CHE (VEDI NOTA)

$$(f_q, \phi) = \alpha(q)$$

ESEMPIO: UN PROBLEMA DI CAUCHY

$$\begin{cases} \phi(x, 0) = \phi_0(x) \\ \dot{\phi}(x, x^0)|_{x^0=0} = \dot{\phi}(x) \end{cases}$$

$$(f_q, \phi) = i \int dx f_q^* \overset{\leftrightarrow}{\partial}_0 \phi = \alpha(q)$$

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

NOTA:

$$\begin{aligned} (f_q(x), \phi) &= (f_q(x), \int d^3 p [f_p(x) \alpha(p) + f_p^*(x) \beta^*(p)]) = \int d^3 p [\alpha(p) (f_q(x), f_p(x)) + \beta^*(p) (f_q(x), f_p^*(x))] \\ &= \int d^3 p \alpha(p) \delta(p-q) = \alpha(q) \end{aligned}$$

DISCRETIZZAZIONE DELLE SOLUZIONI DI K-G

f E f^* SONO ONDE PIANE, QUINDI NON NORMALIZZABILI SE NON A UNA S. 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 COSÌ 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

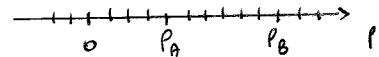
$$e^{ipL} = 1 \Rightarrow pL = 2\pi m$$

OSSIA LO SPETTRO E' DISCRETO. MOLTORE NORMALIZZO CALCOLANDO:

$$\int_0^L |e^{ipx}|^2 dx \Rightarrow \frac{1}{L} e^{ipx}$$

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 SUL p ORA VI SOMMATA
SUI POSSIBILI STATI DI IMPULSO p_m ,

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

DONDE p_A, p_B SONO DUE ESTREMI TRA CUI E' COMPRESO L'IMPULSO; AL CRESCERE DI L SI INFATTISCONO GLI STATI. PRENDO SUL p UN RETICOLOATO COSÌ CHE $f(p)$ SIA PRESSOPOHÉ COSTANTE IN OGNI INTERVALLO k ; RICORDANDO CHE $\Delta p = \frac{2\pi}{L} \Delta m$,

$$\sum_m f(p_m) = \sum_k f(p_k) \underbrace{\Delta m}_{\text{QUANTI STATI NELL'INTERVALLO } k} = \frac{L}{2\pi} \sum_m f(p_m) \Delta p \xrightarrow[L \rightarrow \infty]{\Delta p \rightarrow 0} \frac{L}{2\pi} \int_{p_A}^{p_B} f(p) dp$$

IL FATTORE

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

NOTA: A ME STA MANIFINA PARE SUPERFLUA.

$$p_m = \frac{L}{2\pi} m, \text{ QUINDI } \Delta p = \frac{L}{2\pi} (\text{DISTANZA TRA DUE } p_m).$$

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

SI DICE DENSITÀ DEGLI STATI ED È

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

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

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

(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:

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

POICHÉ L È AL PIÙ 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

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

NELLO SCHEMA DI HEISENBERG CAMBIO GLI OPERATORI,

$$\hat{\theta}_H(t) = e^{iHt} \hat{\theta}_S e^{-iHt}$$

TRAMITE UNA TRASFORMAZIONE CHE E' QUINDI UNITARIA (NEL CASO INDEPENDENTE ESPLICATAMENTE DA t L'HAMILTONIANA E' UNA COSTANTE DEL MOTO, QUINDI E' LA STESSA NEI DUE SCHEMI DI S. E H.).
PERCHÉ SIANO PRESERVATI I VALORI MEDI (LA FISICA NON PUO' DIPENDERE DAL MIO MODO DI DESCRIVERLA),

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

$$\langle \Psi_H | \hat{\theta}_H | \Psi_H \rangle = \langle \Psi_H | e^{iHt} \hat{\theta}_S e^{-iHt} | \Psi_H \rangle = \langle \Psi_S | \hat{\theta}_S | \Psi_S \rangle$$

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):

$$\hat{\theta}_S |\lambda\rangle_S = \lambda |\lambda\rangle_S$$

$$e^{iHt} \hat{\theta}_S e^{-iHt} e^{iHt} |\lambda\rangle_S = \lambda e^{iHt} |\lambda\rangle_S$$

$$\hat{\theta}_H(t) |\lambda, t\rangle_H = \lambda |\lambda, t\rangle_H$$

NOTA: SI STA MOSTRANDO COME IL SET DI AUTOSTATI DI $\hat{\theta}_H(t)$ DEBBA A SUA VOLTA DIPENDERE DAL TEMPO.

LO SCHEMA DI H SI PRESTA MEGLIO A DESCRIVERE LA MQR E LE TRASFORMAZIONI DI LORENTZ PERCHE' NON DÀ AL TEMPO t QUELLA RILEVANZA CHE GLI DA' INJUSTIFICATAMENTE LO SCHEMA DI S.

SCHIERVERAMO I COMMUTATORI CANONICI

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

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

NOTA: POICHÉ $p_i = \frac{\partial L}{\partial q^i}$,
HA SENSO SCHIERVERE
 q^i, p_i .

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: L'EVOLUZIONE TEMPORALE LI MANTIENE VAUDI A t SUCCESSIVI.

IN UN SISTEMA A INFINTI GRADI DI LIBERTÀ IDENTICO

$$q^i = q(x, 0)$$

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

FORMULAZIONE LAGRANGIANA

VOGLIAMO DEFINIRE UN'AZIONE

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

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

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

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

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

COME CONSEGUENZA DEL PRINCIPIO VARIAZIONALE

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

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

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

INFATTI POSSO SCAMBIARE L'ORDINE DI

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

IL TEOREMA DI GREEN ASSICURA CHE

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

PERÒ

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

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

NOTA: IL FORMALISMO CHE segue È
QUELLO ADOTTATO IN MECANICA CLASSICA
PER DESCRIVERE UN CAMPO INVECE CHE UN
INSIEME DI PUNTI MATERIALI.

NOTA: SI INTEGRA SULLA REGIONE DI PIÙ
DELIMITATA DALLE IPERSURFACI CON
 $x = x^{(1)}$ E $x = x^{(2)}$.

NOTA: È VERO SOLO PER VARIAZIONI
FUNZIONALI.

PER USARE IN PIÙ DIMENSIONI IL PRINCIPIO VARIAZIONALE, RICHIEDIAMO CHE SÌ ANNULLI SUL CONTORNO DELL'IPERVOLUME (h^4) SU CUI STUDIAMO LA DINAMICA. SI ANNULLA ALLORA L'INTEGRALE DI FLUSSO E RIMANE

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

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

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

(RIMARREBBE DA DEMONSTRARE CHE $\phi(x)$ È CONTINUA, COME SI È IMPLICATAMENTE SUPPOSTO PER POTER APPLICARE IL LEMMA).

DETTA L'LA DENSITÀ DI LAGRANGIANA,

$$S = \int dt \int d^3x \underbrace{L(\phi, \phi_\mu, x)}_L$$

NOTA: ϕ_μ CONTIENE SIA $\partial_t \phi$ (GENERALIZZAZIONE DELLE VELOCITÀ) CHE LE DERIVATE SPAZIALI, CHE ACCOPPIANO I GRADI DI LIBERTÀ SPAZIALI. IN UN SISTEMA ISOLATO L'NON DIPENDE ESPlicitamente dalle x^μ (SAREMMO ALTRIMENTI IN PRESENZA DI UN POTENZIALE E LO SPAZIO NON SAREBBE OMogeneo).

CON L'LA LAGRANGIANA LOCALE, QUESTO È UN FATTO GENERALE; SI PENSI AD ESEMPIO AL PRINCIPIO DI AZIONE E REAZIONE, VERIFICATO SOLAMENTE ALLO STESSO TEMPO t E PERÒ SOLAMENTE A LIVELLO LOCALE, DATA L'IMPOSSIBILITÀ DI DEFINIRE LA SIMULTANEAITÀ ALTRIMENTI. L'È LOCALE COSÌ CHE LO SIANO LE EQUAZIONI CHE VI DISCENDONO, ALTRIMENTI NON SAREBBERO RELATIVISTICOAMENTE COINVOLGENTI.

* IN PRESENZA DI PIÙ CAMPI E PER UNA GENERICA DENSITÀ LAGRANGIANA,

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

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

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

DA CUI OTTENIAMO LE EQUAZIONI DI EULER - LAGRANGE

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

SCELGENDO PER IL CAMPO SCALARE LA DENSITÀ LAGRANGIANA

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

RITROVIAMO L'EQUAZIONE DI KLEIN-GORDON

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

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

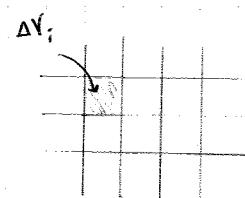
* DEFINENDO ORA

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

CERCHIAMO I MOMENTI ANETICI CONIUGATI

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

$\frac{\partial L}{\partial q_i}$. MA COME CALCOLO



DIVIDIAMO LO SPAZIO TRIDIMENSIONALE IN CUBETTI E IN
ASSUNTO EFFETTUAMO UNA MISURA DEL CAMPO MEDIO

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

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

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

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

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

"ENERGIA ANETICA"

Allora

$$p_i^j = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}_i} \left(= \Delta V_j \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}_i} \right) = \Delta V_j \dot{\bar{\phi}}_i$$

$$\frac{p_i^j}{\Delta V_j} \rightarrow \dot{\bar{\phi}}_i(x^0)$$

POSso DEFINIRE PERCIO' MANDANDO $\Delta V_j \rightarrow 0$, UNA DENSITÀ DI IMPULSO
ANETICO 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

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

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

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

NOTA: LE $\dot{\bar{\phi}}$ SONO I MOMENTI CINETICI CONIUGATI DI $\bar{\phi}$; PERÒ VENGONO 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),

$$\phi(x) = \int \frac{d\ell}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{\omega_\ell}} \left(\alpha_\ell e^{-i\ell x} + \alpha_\ell^* e^{i\ell x} \right)$$

DONE ABBIAMO SOSTITUITO DEGLI OPERATORI AI COEFFICIENTI α_ℓ E α_ℓ^* .

RICORDIAMO CHE, USANDO IL PS DI KLEIN GORDON,

$$\alpha_q = (\hat{f}_q^{(+)}, \phi)$$

$$\alpha_\ell = (\hat{f}_\ell^{(+)}, \phi)$$

DIMOSTRIAMO CHE

$$[\alpha_\ell, \alpha_q] = [\alpha_\ell^*, \alpha_q^+] = 0$$

$$[\alpha_\ell, \alpha_q^+] = \delta(\ell - q)$$

INFATTI

$$[\alpha_\ell, \alpha_q^+] = -i \cdot i \int dx \left[\hat{f}_\ell^{(+)}(x) \overset{\leftrightarrow}{\partial}_0^\times \phi(x), \hat{f}_q^{(+)}(y) \overset{\leftrightarrow}{\partial}_0^\times \phi(y) \right] dy$$

ONERO

$$[a_p, a_q^+] = \int dx dy \left[f_p^{(+)*}(x) \dot{\phi}(x) - \partial_x f_p^{+}(x) \phi(x), f_q^{(+)}(y) \dot{\phi}(y) - \partial_y f_q^{+}(y) \phi(y) \right]$$

USANDO INFINE

$$(f_p^{(+)}, f_q^{(+)}) = \delta(p-q)$$

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

NEL CASO DISCRETO SU UN VOLUME V FINITO SI ERA VISTA

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

VALGONO ALLORA

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

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

NOTA: IN QUEST'ESPRESSIONE ϕ È OPERATORE MENTRE LE x SONO VARIABILI; ALLORA a_p E a_p^+ DIVENTANO OPERATORI.

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

E' dunque 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

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

Sono tutti stati ortogonali. Dati infatti $a_q^+ |0\rangle, a_p^+ |0\rangle$,

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

Sono così rappresentati i quanti del campo di KLEIN-GORDON (COME NEL CASO DEL CAMPO ELETTROMAGNETICO SARANNO I FOTONI).

*NOTA: DIFFERISCONO PER IL TERMINE $a_p^+ a_q$ CHE ANNIHILA $|0\rangle$ E NON DA' PEGOLO' CONTRIBUTO AL VALORE MEDIO.

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

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

USANDO IL FORMALISMO CANONICO, DATA LA LAGRANGIANA

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

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

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

LAVORANDO ANCORA IN DISCHETTO E SOMMANDO SUI VOLUMETTI,

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

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

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

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

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

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

PER RENDERLA QUANTISTICA, SOSTITUISCO AI ϕ GLI OPERATORI, STANNO ATTENTO ALL'ORDINAMENTO. TROVO

$$H_v = \frac{1}{2} \sum_{\{e\}} (a_e^+ a_e w_e + a_e a_e^+ w_e) \stackrel{\downarrow}{=} \sum_{\{e\}} a_e^+ a_e w_e + \sum_{\{e\}} \frac{1}{2} w_e$$

LE w_e SONO FREQUENZE DEGLI OSCILLATORI ATTIVI CON CUI ABBIAMO QUANTIZZATO IL SISTEMA. ($w_e = \sqrt{m^2 + p^2}$).

SI NOTI CHE L'ULTIMO TERMINE E' L'ENERGIA DI PUNTO ZERO ($\frac{\hbar^2 w_0}{2}$).
SU UNO SPAZIO CONTINUO E INFINTO

$$H_{\infty} = \frac{1}{2} \int d^3 p (\alpha_p^\dagger \alpha_p w_p + \alpha_p \alpha_p^\dagger w_p)$$

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

$$\alpha_p \alpha_p^\dagger = \alpha_p^\dagger \alpha_p + [\alpha_p, \alpha_p^\dagger] = \alpha_p^\dagger \alpha_p + 1$$

POICHÉ L'ENERGIA E' DEFINITA A MENO DI UNA COSTANTE, PERÒ,

VOGLIAMO RIDEFINIRLA IN MODO CHE SIA NULLA SULLO STATO DI NUOTO.

È UN PRIMO ESEMPIO DI PRODOTTO NORMALE. SE HO

$$(\alpha + \alpha^\dagger)(\alpha + \alpha^\dagger) = \alpha^2 + \alpha \alpha^\dagger + \alpha^\dagger \alpha + \alpha^\dagger \alpha^\dagger$$

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

$$:(\alpha + \alpha^\dagger)(\alpha + \alpha^\dagger): = \alpha^2 + \alpha \alpha^\dagger + 2\alpha^\dagger \alpha$$

USANDO IL "BUON ORDINAMENTO" SULL'HAMILTONIANA H_0

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

E IL RISULTATO E' CHE SCOMPARTE IL TERMINE DI PUNTO ZERO. RESTA

$$H_{\infty} = \int dp (\alpha_p^\dagger \alpha_p w_p)$$

NEL CASO PARTICOLARE DELL'HAMILTONIANA, SCOMPATRANO I TERMINI
IN α^2 E $\alpha \alpha^\dagger$ (VEDREMO CHE E' UNA CONSEGUENZA DELLA SUA CONSERVAZIONE).

NOTIAMO CHE ADESSO LO STATO DI NUOTO HA ENERGIA NULLA:

$$H|0\rangle = \sum_p w_p \alpha_p^\dagger \alpha_p |0\rangle = 0$$

SI NOTI CHE IL TERMINE DI PUNTO ZERO E' INFINTO 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 SOTTARRE

DALLE FORMULE IL COMMUTATORE $[\alpha_p, \alpha_p^+]$. E' UN MODO EURISTICO PER PROVARE A RISOLVERE I PROBLEMI LEGATI ALLA QUANTIZZAZIONE: AD ESEMPIO, CHE E' L'OSSERVABILE

$$(p \cdot q)^+ \neq p \cdot q ?$$

POTREO USCIRMENE DEFINENDO

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

NOTA: IL MANDL-SHAW SE NE ESCHE DICENDO CHE UNO PUO' GIOCARE SULL'ORDINE DEI FATTORI PRIMA DI QUANTIZZARE E VERIFICARE A POSTERIORI SE GU E' USATO QUALCOSA DI GENITO.

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

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

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

$$|k\rangle = \alpha_k^+ |0\rangle \quad \alpha_k^- |0\rangle = 0$$

$$\sum_i w_p \alpha_p^+ \alpha_p^+ \alpha_k^- |0\rangle = \sum_i w_p \alpha_p^+ [\alpha_p, \alpha_k^+] |0\rangle = \sum_i w_p \alpha_p^+ \delta_{pk} |0\rangle$$

ONVERO

$$H |k\rangle = w_k |k\rangle$$

SIMILMENTE

$$H \alpha_{k_1}^+, \alpha_{k_2}^+, |0\rangle = (w_{k_1} + w_{k_2}) \alpha_{k_1}^+ \alpha_{k_2}^+ |0\rangle$$

VALE ANCHE NELLO SPAZIO CONTINUO:

$$\int d^3p \, w_p \alpha_p^+ \alpha_p^+ \alpha_k^- |0\rangle = w_k |0\rangle$$

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

$$m_k = \alpha_k^+ \alpha_k^-$$

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

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 SUCCIDE.

UNO STATO DI DUE PARTICELLE È DESCRITTO DA

$$|\underline{k}_1, \underline{k}_2\rangle = a_{\underline{k}_1}^+ a_{\underline{k}_2}^+ |0\rangle$$

LO STATO DI VUOTO È NORMALIZZATO, QUINDI LO SONO ANCHE GLI $a_{\underline{k}}^+ |0\rangle$:

$$\langle 0 | a_{\underline{k}}, a_{\underline{k}}^+ | 0 \rangle = \langle 0 | [a_{\underline{k}}, a_{\underline{k}}^+] | 0 \rangle = \langle 0 | 0 \rangle = 1$$

GLI ALTRI SI NORMALIZZANO USANDO

$$\frac{(a_{\underline{k}}^+)^m}{\sqrt{m!}} |0\rangle$$

(IN UNO SPAZIO CONTINUO SI NORMALIZZA ALLE δ).

IL NUMERO TOTALE DI PARTICELLE N È DATO DA

$$N = \sum_{\underline{k}} a_{\underline{k}}^+ a_{\underline{k}} \quad \left(= \int d^3k a_{\underline{k}}^+ a_{\underline{k}} \right)$$

NOTA: OASCUN $m_{\underline{k}} = a_{\underline{k}}^+ a_{\underline{k}}$ CONTA LE PARTICELLE CON IMPULSO \underline{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,

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

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

$$|\Psi\rangle = \int dp |\Psi(p)\rangle a_p^+ |0\rangle$$

$$= |\Psi\rangle$$

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

DONE

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

È LA PROBABILITÀ DI TROVARE UNA PARTICELLA DI IMPULSO P.

LA NORMA DI $\langle \Psi | \Psi \rangle$ VALE

$$\langle \Psi | \Psi \rangle = \int d\mathbf{p} d\mathbf{p}' \Psi(\mathbf{p}) \Psi^*(\mathbf{p}') \langle 0 | [a_{\mathbf{p}}, a_{\mathbf{p}}^+] | 0 \rangle = \int d\mathbf{p} |\Psi(\mathbf{p})|^2 = \delta(\mathbf{p} - \mathbf{p}')$$

COSÌ È USUALE IN MQ.

GLI STATI DI DUE PARTICELLE HANNO LA FORMA

$$a_{\mathbf{p}_1}^+ a_{\mathbf{p}_2}^+ | 0 \rangle$$

E LO STATO PIÙ GENERALE È DATO DA

$$\langle \Psi_2 | = \int d\mathbf{p}_1 d\mathbf{p}_2 \Psi_2(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) a_{\mathbf{p}_1}^+ a_{\mathbf{p}_2}^+ | 0 \rangle$$

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.

$$\Psi_2(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) = \frac{1}{2} [\Psi_2(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) + \Psi_2(\mathbf{p}_2, \mathbf{p}_1)] + \frac{1}{2} [\Psi_2(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) - \Psi_2(\mathbf{p}_2, \mathbf{p}_1)]$$

MA

$$a_{\mathbf{p}_1}^+ a_{\mathbf{p}_2}^+ | 0 \rangle = a_{\mathbf{p}_2}^+ a_{\mathbf{p}_1}^+ | 0 \rangle$$

QUINDI

$$\begin{aligned} \int d\mathbf{p}_1 d\mathbf{p}_2 \Psi_A(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) a_{\mathbf{p}_1}^+ a_{\mathbf{p}_2}^+ | 0 \rangle &= \int d\mathbf{p}_1 d\mathbf{p}_2 \Psi_A(\mathbf{p}_2, \mathbf{p}_1) a_{\mathbf{p}_2}^+ a_{\mathbf{p}_1}^+ | 0 \rangle \\ &= - \int d\mathbf{p}_1 d\mathbf{p}_2 \Psi_A(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) a_{\mathbf{p}_1}^+ a_{\mathbf{p}_2}^+ | 0 \rangle \end{aligned}$$

SCAMBIO
NOME

DA CUI

$$\Psi_A(\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2) = 0$$

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

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 LASCA
INVARIATA L'AZIONE.

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

AD ESEMPIO TRA IMPULSO, IMPULSO SPAZIALE E ENERGIA SONO LE
QUANTITÀ CONSERVATE SOTTO TRASLATORI SPAZIOTEMPORALI

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

I DUE SISTEMI SONO FERMI L'UNO RISPECTO 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 MESCOLINO 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

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

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

L'AZIONE RESTA INVARIATA SE

$$L(\phi(x), \partial\phi(x)) = L(\phi'(x'), \partial'\phi'(x'))$$

$$L'(x') - L(x) = 0$$

$$L'(x') - L'(x) + L'(x) - L(x) = 0$$

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

$$L'(x') - L'(x) = \partial_\mu L'(x) \cdot \alpha^\mu$$

NOTO CHE, SE α È INFINITESEMA,*

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

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

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

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

INOLTRE LA DIFFERENZA TRA L' E L È DI ORDINE 1; RISORNO

$$\partial_\mu L'(x) \alpha^\mu \approx \partial_\mu L(x) \alpha^\mu$$

QUINDI

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

δL , VARIAZIONE FUNZIONALE

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

RICORDANDO LE EQUAZIONI DI EULER - LAGRANGE

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

* NOTA: IN ALTERNATIVA (E PIÙ IN GENERALE)

$$\delta\phi = \phi(x) - \phi(x)$$

$$= \phi'(x) - \phi'(x') + \underline{\phi'(x') - \phi(x)}$$

$$= -\frac{\partial \phi}{\partial x^\mu} \delta x^\mu = -\partial_\mu \phi \delta x^\mu$$

(SCALARE)

ABBIAMO

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

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

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

MA $\delta \phi = -\alpha^v \partial_v \phi$, QUINDI

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

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

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

L'ARBITRARIETÀ DELLE α^v (COMPONENTI INDEPENDENTI) MI PERMETTE DI
TOGLIERLA E DI DIRE CHE, PER Ogni VALORE DI v ,

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

CHE RISCRIVO COME

$$\partial_v L = g^{uv} \partial_\mu L$$

$$\partial_\mu \left\{ -g^{uv} L + \frac{\partial L}{\partial \partial_\mu \phi} \partial_v \phi \right\} = 0$$

$$\underline{\partial_\mu \partial^\mu_v = 0}$$

O NERO

$$\partial_v \theta^v + \partial_i \theta^i = 0$$

$$\frac{d}{dx^0} \int_V d^3x \theta^v(x) = \int_V dx \partial_v \theta^v = - \int_V dx \partial_i \theta^i = - \int_{\Sigma_t} d\Sigma^i m_i \theta^i$$

$x \rightarrow \infty \rightarrow 0$

NOTA: HO INTRODOTTO θ^μ , E LA
cosa non è grave perché si tratta
di un INVARIANTE SOTTO TRASFORMAZIONI
DEL GRUPPO DI POINCARÉ.

IL CHE MI DICE

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

CHE SONO LE QUANTITA' ADDITIVE CONSERVATE.

ESEMPIO (FEYNMAN)

CONSERVAZIONE DEL NUMERO DI GATTI IN UN DATO VOLUME.

UN GATTO POTREBBE SCOMPARE IN UN PUNTO E APPARIRE ISTITANTEAMENTE IN UN ALTRO SENZA ROMPERE LA CONSERVAZIONE.
MA SU QUESTA SIMULTANETTA' DUE OSSERVATORI POSSONO ESSERE IN DISACCORDO: IN RELATIVITA' LA CONSERVAZIONE DEVE AVVENIRE CON CONTINUITA'.

RISORVIAMO, ALZANDO GLI INDICI, IL TENSORE ENERGIA - IMPULSO

$$g^{\mu\nu} = \frac{\partial L}{\partial \dot{x}_\mu \partial \dot{x}_\nu} \delta^\nu \phi - g^{\mu\nu} L$$

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

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

$$\text{NOTA: } \theta^{00} = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} \delta^\nu \phi - \delta^{00} L$$

QUINDI θ^{00} È LA DENSITA' DI HAMILTONIANA. LE COMPONENTI SPAZIALI DI P^i DANNO

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

NOTA: NELL'ULTIMO PASSAGGIO È USATA SPECIFICAMENTE LA LAGRANGIANA DEL CAMPO DI KLEIN-GORDON.

IN QUESTO CASO $\nabla \phi \rightarrow \partial_i \phi$.

$$P^i = - \int_{y^0} dx : \dot{\phi} \nabla \phi :$$

Dove si è nuovamente introdotto il buon ORDINAMENTO. IN

QUESTO MODO SI PUÒ MOSTRARE CHE, UNA VOLTA QUANTIZZATO,

$$P^i = \int dk k a_k^+ a_{k'}^-$$

NOTA: LO STATO $|p\rangle = a_p^+ |0\rangle$ È AUTOSTATO SIA DELL'ENERGIA CHE DELL'IMPULSO p .

$$\int dk k a_k^+ a_{k'}^- a_{k''}^- |0\rangle = \int dk k a_k^+ a_k^- [a_k^+, a_k^+] |0\rangle = p a_p^+ |0\rangle$$

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, AB

TIMELIKE, A PUO' ESSERE CAUSA DI B

MENTRE NON E' VERO PER \bar{AB} SPACELIKE.

INFATTI

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

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

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

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

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

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

SI PARLA DI STATI PURI.

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

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

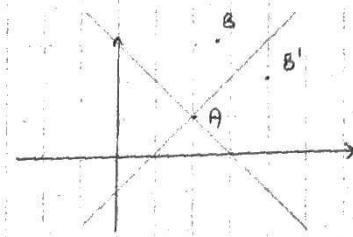
NEL CASO DI UNO STATO PURO ρ E' DIAGONALE E COINCIDE CON IL
PROIEttORE $|\psi\rangle \langle \psi|$.

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

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

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

NOTA: $\langle m | B | m \rangle$ E' L'ELEMENTO DI MATTICE B;



SU UNA QUALESiasi BASE $|m\rangle$, SE LO APPUO A ρ ,

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

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 MISUTO 'A' SU Ogni ELEMENTO AVRO'

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

Dopo la misura ho ottenuto una miscela statistica

$$\lambda \quad P_n = |\langle n | \Psi \rangle|^2$$

Prima della misura la matrice densità ha la forma

$$\rho_1 = |\Psi\rangle \langle \Psi|$$

Dopo la misura

$$\begin{aligned} \rho_2 &= \sum_n |\langle n | \Psi \rangle|^2 |n\rangle \langle n| = \sum_n |n\rangle |\langle n | \Psi \rangle|^2 \langle n| \\ &= \sum_n |n\rangle \langle n | \Psi \rangle \langle \Psi | n \rangle \langle n| = \sum_n P_n |\Psi \times \Psi| P_n \quad \rightarrow \text{PROETTORE SU } |\Psi\rangle \\ &= \sum_n P_n \rho_1 P_n \end{aligned}$$

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

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

CONSIDERIAMO ORA DUE OSSERVATORI LOCALIZZATI
 IN DUE REGIONI DI SPAZIO ① E 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_A COLLASSA IN

$$P_2 = \sum_n P_n^{(A)} P_1 P_n^{(A)}$$

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' ANREBBERO
 UN CANALE CON CUI COMUNICARE ISTANTANEAMENTE.

CALCOLIAMO ALLORA

$$\begin{aligned} \text{Tr}(P_2 B) &= \sum_{n,m} \langle m | P_n^{(A)} | \Psi \rangle \langle \Psi | P_n^{(A)} B | m \rangle \\ &= \sum_{n,m} \langle \Psi | P_n^{(A)} B | m \rangle \langle m | P_n^{(A)} | \Psi \rangle = \sum_n \langle \Psi | P_n^{(A)} B P_n^{(A)} | \Psi \rangle \end{aligned}$$

SE B E $P_n^{(A)}$ COMMUTANO, USANDO $P_n^{(A)2} = P_n^{(A)}$ (È UN PROIEZIONE)

$$\text{Tr}(P_2 B) = \sum_n \langle \Psi | B P_n^{(A)} | \Psi \rangle = \sum_n \langle \Psi | B | n \rangle \langle n | \Psi \rangle = \langle \Psi | B | \Psi \rangle$$

QUINDI, SE LE DUE QUANTITA' MISURATE COMMUTANO*, LE
 CORRELAZIONI A SONO MA NON SONO ACCESSIBILI AGLI
 OSSERVATORI.

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

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

DOBBIAMO FARE QUESTO CONTROLLO SULLA NOSTRA TEORIA.

NOTA: È UN ESEMPIO DI
 "STATO ESTESO".

$$\begin{aligned} [B, A] &= 0, \text{ ALLORA} \\ [B, P_n^{(A)}] &= 0, \forall n. \text{ INFATTI} \\ A|\Psi\rangle &= A \sum_n |n\rangle \times n |\Psi\rangle = \sum_n n |n\rangle \times n |\Psi\rangle \\ A &= \sum_n n |n\rangle \langle n| = \sum_n n P_n^{(A)} \end{aligned}$$

RICORDIAMO

$$\psi(x) = \int \frac{dp}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2w_p}} (\alpha_p e^{-ipx} + \alpha_{p'}^+ e^{ipx})$$

CON

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

(SENZA \pm , SOLO POSITIVE)

E VALGONO

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

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

CALCOLIAMO QUINDI

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

CHE SARÀ PROPORTIONALE ALL'OPERATORE IDENTITÀ (AL PIÙ ZERO). VALE

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

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

PER LE REGOLE SU α_p, α_p^+ .

Allora

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

$$= \int \frac{d^3p d^3p'}{(2\pi)^3 \sqrt{2w_p 2w_{p'}}} e^{-ipx} [\alpha_p, \alpha_{p'}^+] e^{ip'y} - [\psi^{(+)}(x), \psi^{(-)}(y)] \\ = \delta(p - p')$$

$$= \int \frac{dp}{(2\pi)^3 2w_p} (e^{-ip(x-y)} - e^{ip(x-y)}) := \Delta(x-y)$$

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

NOI AVEMMO RICHIESTO

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

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

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

IN EFFETTI A TEMPI UGUALI

$$e^{-ip(x-y)} = e^{-ip^0(x^0-y^0)} e^{ip^-(x-y)} \stackrel{x^0=y^0}{=} e^{ip^-(x-y)}$$

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

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 DEFINENDO
 $\partial_{\rho}^{(x)} [\psi(x), \psi(y)]$

VERIFICHIAMO

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

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

SI PRIMO ACCI TO IL COMMUTATORE

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

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

RICORDIAMO

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

APPUCCHIAMOLA A

$$P^0 - P^2 - m^2 = (P^0 - w_p)(P^0 + w_p) = P^2 - m^2$$

$$\delta(P^2 - m^2) = \frac{\delta(P^0 + w_p)}{2w_p} + \frac{\delta(P^0 - w_p)}{2w_p}$$

CALCOLIAMO L'IDENTITÀ

$$\theta(P^0) \delta(P^2 - m^2) = \frac{\delta(P^0 - w_p)}{2w_p}$$

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

POSSIAMO COSÌ RISORIVERE

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

E A BASTA DEMONSTRARE CHE LA MISURA COSÌ INTRODOTTA È UN
INVARIANTE RELATIVISTICO, PARTENDO DA

$$P^\mu = \Lambda^\mu_\nu P^\nu$$

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

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

NOTA: ERA

$$P^0 = w_p = \sqrt{P^2 + m^2}$$

E LA "f(x)" IN QUESTIONE È

$$f(p^0) = P^2 - m^2 = P^0 - w_p^2$$

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

COSÌ $f(P^0)$ CHE SI ANNULLA IN $P^0 = w_p$.

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

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

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.

TUTTANIA 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

$$\text{NOTA: } \Lambda = \begin{pmatrix} \gamma & -p^3 & 0_2 \\ -p^3 & \gamma & 0_2 \\ 0_2 & 0_2 & \Lambda_2 \end{pmatrix}.$$

$$\Delta(x-y) = \int \frac{1}{(2\pi)^3} d\mu(p) \left(e^{-ip(x-y)} - e^{ip(x-y)} \right)$$

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

MOSTRIAMO ALLORA CHE

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

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

$$\Delta(\Lambda(x-y)) = \int \frac{d\mu(p)}{(2\pi)^3} \left(e^{-ip[\Lambda(x-y)]} - e^{ip[\Lambda(x-y)]} \right)$$

$$= \int \frac{d\mu(p)}{(2\pi)^3} \left(e^{-i(\Lambda p^1) \cdot [\Lambda(x-y)]} - e^{i(\Lambda p^1) \cdot [\Lambda(x-y)]} \right) = \Delta(x-y)$$

DONDE 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 RIENDE $x^0 = y^0$ E ABBIAMO VISTO COME IN QUEL CASO SI ANNULLI IL COMMUTATORE. QUESTO RISOLVE IL PROBLEMA LEGATO ALLA MICROCAUSALITÀ.

PROPAGATORE DEL CAMPO DI K-G

$i \Delta_F(x-y) := \langle 0 | T(\psi(x) \psi(y)) | 0 \rangle$ (VALOR MEDIO SUL VUOTO DEL T PRODOTTO)

T È IL PRODOTTO TEMPO ORDINATO:

$$\begin{cases} x^0 > y^0 & \rightarrow \psi(x)\psi(y) \\ x^0 < y^0 & \rightarrow \psi(y)\psi(x) \end{cases}$$

(SE Y TIENE PRIMA, LO APPLICO 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

$$\text{NOTA: } \alpha_y |0\rangle = 0$$

$$\psi(y)|0\rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} 2w_p} \alpha_p^+ e^{ipy} |0\rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} 2w_p} e^{i p^0 y^0 - i p \cdot y} |0\rangle$$

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

$$\int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2}} e^{ip \cdot (x-x_1)} e^{-i E_p t} = \Psi(x,t) \quad \Psi(x,0) = \delta(x - x_1)$$

CHE È L'AMPIZZA DI PROBABILITÀ DI TROVARE UNA PARTICELLA IN X

SE AL TEMPO ZERO STAVA IN x_1 . SIMILMENTE

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

* NOTA: INFATTI

$$|x\rangle = \int d^3 p |x\rangle e^{ipx} \\ = \int d^3 p |p\rangle \frac{e^{-ip \cdot x}}{(2\pi)^3}$$

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 $2w_p$ A DENOMINATORE, MA

$$w_p = \sqrt{m^2 + \underline{p}^2} = m \sqrt{1 + \frac{\underline{p}^2}{m^2}} \approx m \left(1 + \frac{1}{2} \frac{\underline{p}^2}{m^2} \right) = m + \frac{\underline{p}^2}{2m}$$

piccolo bisetto 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?

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

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

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

PERÒ SONO IN SENSO DEBOLE

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

CALCOLIAMO ALLORA L'AZIONE SUL PROPAGATORE DI

$$(\square_x + m^2); \Delta_F(x-y) = (\square_x + m^2) \{ \theta(x^0 - y^0) \langle 0 | \psi(x) \psi(y) | 0 \rangle + \theta(y^0 - x^0) \langle 0 | \psi(y) \psi(x) | 0 \rangle \}$$

ANDANDO PER PASSI,

$$\begin{aligned} & \partial_0^\times \{ \theta(x^0 - y^0) \langle 0 | \psi(x) \psi(y) | 0 \rangle + \theta(y^0 - x^0) \langle 0 | \psi(y) \psi(x) | 0 \rangle \} \\ &= \langle 0 | T(\dot{\psi}(x) \psi(y)) | 0 \rangle + \delta(x^0 - y^0) \langle 0 | \psi(x) \psi(y) | 0 \rangle - \delta(x^0 - y^0) \langle 0 | \psi(y) \psi(x) | 0 \rangle \\ &= \langle 0 | T(\dot{\psi}(x) \psi(y)) | 0 \rangle + \langle 0 | [\psi(x), \psi(y)] | 0 \rangle \Big|_{x^0 = y^0} \\ &= \langle 0 | T(\dot{\psi}(x) \psi(y)) | 0 \rangle \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} & \partial_0^\times [\partial_0^\times ; \Delta_F(x-y)] = \langle 0 | T(\ddot{\psi}(x) \psi(y)) | 0 \rangle + \delta(x^0 - y^0) \underbrace{\langle 0 | [\dot{\psi}(x), \psi(y)] | 0 \rangle}_{= \delta(x-y)} \\ &= \langle 0 | T(\ddot{\psi}(x) \psi(y)) | 0 \rangle - i \delta^{(1)}(x-y) \end{aligned}$$

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

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

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

PERÒ

$$(\square_x + m^2); \Delta_F(x-y) = -i \delta^{(1)}(x-y)$$

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

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

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

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

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

COME CALCOLO LA FUNZIONE DI GREEN? FACCI 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).

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

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

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

PERÒ

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

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

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:

$$q^2 - m^2 = q^0{}^2 - \underline{q}^2 - m^2 = q^0{}^2 - w_q^2 = (q^0 - w_q)(q^0 + w_q).$$

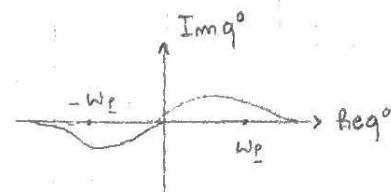
QUESTO POLO RENDE DIVERGENTE L'INTEGRALE

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

NOTA: OTTAMO PER PRENDERE IL PROLUNGAMENTO ANALITICO.

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

$$\Psi(x) = \Psi_0(x) + \int G(x-y) J(y) dy$$



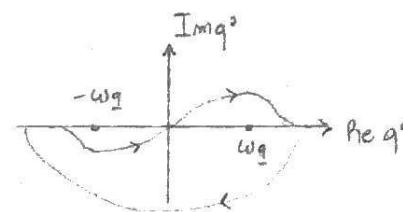
DONDE $\Psi_0(x)$ È SOLUZIONE DELL'OMOGENEA; C'È UNA CERTA LIBERTÀ NELLA SCELTA DI 'G', PERCHÉ LA DIFFERENZA TRA DUE FUNZIONI DI GREEN È ANCORA SOLUZIONE DELL'OMOGENEA

$$(\square + m^2) \Psi_0 = 0$$

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 $x^0 > y^0$, $x^0 - y^0 > 0$,

$$i \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{dq^0}{2\pi} \cdot \frac{e^{-iq^0(x^0-y^0)}}{(q^0 - w_q)(q^0 + w_q)} = -i \frac{(2\pi i)}{2w_q} \cdot \frac{e^{iw_q(x^0-y^0)}}{2\pi} = \frac{1}{2w_q} e^{-iw_q(x^0-y^0)}$$



INTEGRANDO NELLE VARIABILI SPAZIALI RIMANE

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

IN CUI RICONOSCIAMO

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

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

LUI METTE UN '-' PERCHÉ GIRA IN SENSO ANTICLOMICO E ISCRIVA $-w_q$.
SECONDO ME VANNO PRESI ENTAMBI,
UNO CON '+'; E L'ALTRO $-\pi$;
(QUI FUNZIONA PERCHÉ SONO SIMMETRICI).

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

INFINE, COSÌ RISCRITTO APPARE EVIDENTE CHE IL PROPAGATORE

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

È LORENTZ INVARIANTE. A 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 ($\varepsilon > 0$)

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

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

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

MI BASTA ORA RISCALDARE $\varepsilon \rightarrow \frac{\varepsilon}{2\omega_q}$ (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

SEMPIANO COMPLESSO IN CUI SCEGLIO DI CHIUDERE IL CAMMINO.

QUESTO CONCLUDE LA TRATTAZIONE DEI CAMPI HERMITIANI.

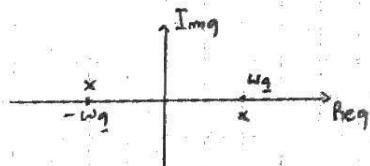
(PATER-TESTA)

FOCUS: PROPAGATORE IN MQ NON RELATIVISTICA

$$\langle x|\Psi, t \rangle = \langle x|e^{-i\frac{H}{\hbar}t} |\Psi, 0 \rangle = \int dy \langle x|e^{-i\frac{H}{\hbar}t} |y \rangle \langle y|\Psi, 0 \rangle = \int dy \langle x|e^{-i\frac{H}{\hbar}t} |y \rangle \Psi_0(y)$$

$$\Psi(x, t) \xrightarrow{\text{"}} \Psi(x, t) = \int \langle x|e^{-i\frac{H}{\hbar}t} |y \rangle \Psi_0(y) dy := \int K(x, y; t) \Psi_0(y) dy$$

K È IL PROPAGATORE, ODE L'AMPIZZA DI PROBABILITÀ CHE UNA PARTICELLA CHE A $t=0$ ERA IN Y SIA 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, $\phi \neq \phi^+$. RIPARTIAMO DA
 $(\square + m^2)\phi = 0$

PER QUANTIZZARLO, INIZIO SCRIVENDO LA LAGRANGIANA (CAMPI CLASSICI)

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

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 DEDURRE

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

CON SOLUZIONE

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

NOTA: E

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

POICHÉ IL CAMPO ϕ NON È PIÙ REALE, NON È NECESSARIO CHE $b_p^+ = a_{-p}^+$:

SI TRATTA DI DUE OGGETTI INDIPENDENTI.

PASSIAMO AL FORMALISMO CANONICO:

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

$$\Pi_\Psi = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\Psi}} = \dot{\bar{\Psi}}$$

$$\Pi_{\bar{\Psi}} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\bar{\Psi}}} = \dot{\Psi}$$

NOTA: EN PASSANT, QUI SOPRA SI Vede CHE ϕ ANNIHILA UNA PARTICELLA DI TIPO 6 E NE CREA UNA DI TIPO 6, MENTRE $\bar{\phi}$ FA L'OPPOSTO.

CON REGOLE DI COMMUTAZIONE

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

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

$$[\Psi(x), \Pi_\Psi(y)]_{x^0=y^0} = [\bar{\Psi}(x), \Pi_{\bar{\Psi}}(y)]_{x^0=y^0} = i\delta(x-y)$$

RISORNO

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

DONDE $f_p^{(+)}, f_p^{(-)}$ SONO UN SET ONTONORMALE; 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 DESCRINE STANOLTA DUE SET DI OSCILLATORI INDEPENDENTI. DEFINISCO

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

GLI STATI CREATI DA a_p^+ E b_p^+ , CIOÈ

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

SONO ORTOGONALI: INFATTI

$$\langle 0 | [a_p^+, b_p^+] | 0 \rangle = \langle 0 | [a_p^+, b_p^+] | 0 \rangle = 0$$

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 AUTOPAUCHE DELLA CARICA CONSERVATA GRAZIE A QUESTA SIMMETRIA.

CHE LASCA 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

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

$$\begin{cases} \delta \Psi(x) = i\alpha \Psi(x) \\ \delta \bar{\Psi}(x) = -i\alpha \bar{\Psi}(x) \end{cases}$$

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

OVVERO, USANDO LE EQUAZIONI DI EULERO-LAGRANGE,

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

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

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

NOTA:

$$\Psi'(x) = e^{i\alpha} \Psi(x) \Rightarrow \Psi(x) + i\alpha \Psi(x) + o(\alpha^2)$$

CHE RAPPRESENTA UNA CORRENTE CONSERVATA

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

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

LUNGO LE EQUAZIONI DEL MOTO SAPPIAMO PERO' CHE $\bar{\Psi} = \Psi^+$ (NON LO ABBIAMO IMPOSTO SUBITO COSÌ DA VARIARE Ψ E Ψ^+ IN MODO INDEPENDENTE):

$$J^{\mu}(x) = (\partial^{\mu}\Psi^+)\Psi - (\partial^{\mu}\Psi)\Psi^+$$

E RITROVIAMO, CLASSICAMENTE,

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

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

NOTA: LO SAPPIAMO NEL SENSO CHE LA ZE CHE ABBIAMO SCRITTO È LA LAGRANGIANA DEL PROBLEMA SOLO SE $\bar{\Psi} = \Psi^+$.

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

DALLA LAGRANGIANA SI PUO' COSTRUIRE L'HAMILTONIANA BEN ORDINATA

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

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

$$H |a_k^+|0\rangle = \omega_k | \)$$

INOLTRE

NOTA: QUESTO SI RICANA DAL TENSORE ENERGIA-IMMOLDO.

$$P_i = - \int d^3x \sum_j \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}_j} \nabla \phi_j = - \int dx \left\{ :\dot{\Psi}^+ \nabla \Psi + \dot{\Psi} \nabla \Psi^+ :\right\} = \dots$$

$$= \int d^3k \underline{k} (a_k^+ a_k - b_k^+ b_k)$$

DA QUI SI Vede CHE SI TRATTA A TUTTI GLI EFFETTI DI PARTICELLE. INFINE

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

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

$$Q |b_k^+|0\rangle = - | \)$$

DOVE SI È DEFINITO L'OPERATORE HERMITIANO CARICA (VISTO CHE QUESTO NON È IL CAMPO ELETROMAGNETICO, QUI NON SI TRATTA DELLA CARICA ELETTRICA). LE DUE PARTICELLE a , b HANNO LA STESSA MASSA MA CARICA OPPOSTA: IDENTIFICHIAMO LE b CON LE ANTI PARTICELLE. NEL CASO DI UN CAMPO REALE LE PARTICELLE COINCIDONO CON LE ANTI PARTICELLE. 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,

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

$$\nabla \times \underline{E} = -\frac{1}{c} \dot{\underline{B}} \quad (3)$$

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

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

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

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

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

NOTA: VALE LA PENA DI PORRE SUBITO $c=1$.

$$(\nabla \times \underline{E} = -\frac{1}{c} \nabla \times \underline{A} \rightarrow (\underline{E} + \frac{1}{c} \dot{\underline{A}}) = -\nabla \phi)$$

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

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

NOTA: TRA POCO RISCRIVIAMO

$$A^\mu = A^0 + \partial^\mu \lambda(t, \underline{x})$$

INTRODUIAMO I QUADRINETTORI

E IL TENSORE DI MAXWELL

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

(F È ANTI-SIMMETRICO, $\mu, \nu = 0, \dots, 3$)

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

(SONO QUATTRO EQUAZIONI, $\mu = 0, \dots, 3$)

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

(PSEUDO-TENSORE DI RICCI $\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$)

CHE EQUIVALE A DEFINIRE

$$F^{0i} = E^i$$

($F^{12} = B^3$ E PERMUTAZIONI CICCOLARI)

$$F^{ik} = \epsilon^{ikl} B^l$$

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

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

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

$$F^{12} = \partial^1 A^2 - \partial^2 A^1 = -\partial_2 A^1 + \partial_1 A^2 \quad (\nabla \times \underline{A})_3$$

DALLA (I) RITROVO LA (1) E (4); LE DUE OMOGENEE (2) E (3) DERIVANO DA

$$\partial_\mu \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} F_{\nu\rho} = 0$$

AD ESEMPIO PER $\mu = 0$ LA (I) DA'

$$\partial_0 F^{0i} = J^i / c$$

→

$$\nabla \cdot \underline{E} = \rho$$

E PER $\mu = 1, 2, 3$ HO LA (4).

NOTIAMO CHE

$$\partial_\mu F^{\mu\nu} = \frac{J^\nu}{c}$$

È INVARIANTE SOTTO QUALSIASI TRASFORMAZIONE LINEARE DI J

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

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

$$\partial_\nu = \left(\frac{\partial}{\partial x^\nu} \right)$$

$$F^{\mu\nu'}(x') = \Lambda^\mu{}_\alpha \Lambda^\beta{}_\nu F^{\alpha\beta}(x)$$

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 $F_{\mu\nu} = g_{\mu\alpha} g_{\nu\rho} F^{\alpha\rho}$ E

$$\epsilon^{\rho\sigma\mu\nu} F_{\mu\nu} := F^{*\rho\sigma}$$

$$\partial_\sigma F^{*\rho\sigma} = 0$$

NOTA:

$$\Lambda^\mu{}_\alpha J^\nu/c = \Lambda^\mu{}_\rho \Lambda^\nu{}_\sigma g_{\rho\sigma} \Lambda^\rho{}_\lambda \partial^\lambda \Lambda^\nu{}_\alpha \Lambda^\lambda{}_\beta F^{\beta\mu}$$

POLCHÉ PER OGNI Λ INVERTIBILE ($\det \Lambda \neq 0$) SI HA

$$\Lambda^\mu{}_\rho = \frac{\partial x^\mu}{\partial x^\rho}, \quad \Lambda^\mu{}_\rho \Lambda^\rho{}_\lambda = \delta^\mu{}_\lambda$$

SEGUE, NOMINANDO $i \mapsto \alpha$ AL SECONDO MEMBRO,

$$\Lambda^\mu{}_\alpha J^\nu/c = \Lambda^\mu{}_\alpha g_{\nu\lambda} \partial^\lambda F^{\lambda\mu}$$

NON HO AVVANTATO 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 SOELGO LA METRICA EUCLIDEA LA LEGGE (3) DI FARADAY
NEUMANN ESCE CON IL SEGNO SGUARATO.

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 $\epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$:

$$\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \det \Lambda = \Lambda^\mu{}_\alpha \Lambda^\nu{}_\beta \Lambda^\rho{}_\gamma \Lambda^\sigma{}_\delta \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$$

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
PERCHÉ PER $\mu=0$ OTTENGO LA (1) E PER $\mu=1,2,3$
HO LA (4): LE DUE EQUAZIONI NON SI PARLANO.

CHE È L'EQUIVALENTE IN 4D DI

$$\Lambda^\alpha{}_\beta \Lambda^\gamma{}_\delta \epsilon^{\beta\gamma\delta} = \det \Lambda \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$$

POLCHÉ PER TRASFORMAZIONI DI LORENTZ

$$\det \Lambda = \pm 1$$

NOTA: E NON È UN VERO TENSORE PERCHÉ COMPARTE
NELLA DEFINIZIONE DI $\hat{i}, \hat{j}, \hat{k} = \hat{r}$, CHE NON HEGGE
SOTTO PARITÀ PERCHÉ \hat{i}, \hat{j} È UN VETTORE ASSIALE.
INOLTRE IN 3D SI AVENNA

$$\det(a, b, c) = \epsilon_{ijk} a^i b^j c^k = \epsilon^{ijk} \Lambda^i{}_\alpha \Lambda^j{}_\beta \Lambda^k{}_\gamma$$

CHE È IL CASO PARTICOLARE IN CUI $\{a, b, c\} = \{i, j, k\}$.
E HO CHIAMATO $\Lambda = (a, b, c)$.

SOTTO TRASFORMAZIONI PROPRIE $\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$ È INVARIANTE (ALTHIMENTI
CAMBIA SEGNO, MA RESTITUISCE LE STESSSE EQUAZIONI, PERCHÉ SONO
OMOGENEE). IN PARTICOLARE SE SATURÒ

$$\epsilon^{\rho\sigma\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

OTTENGO UN INVARIANTE IN FORMA.

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 LORENZ.

INTRODUCIAMO IL POTENZIALE VETTORE $A^\mu = (\phi, \mathbf{A})$ E VERIFICHIAMO

$$F_{\mu\nu} = \partial_\nu A_\mu - \partial_\mu A_\nu$$

INFATTI

$$F_{01} = -F^{01} = -E^1 = \partial_1 A_0 - \partial_0 A_1 = \nabla_1 \phi + \partial_0 A^1$$

$$E^1 = -\nabla_1 \phi - \mathbf{A}^1$$

SI NOTI CHE È SCRITTA "MALE" (INDICA 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 QUADRI DIMENSIONALE (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 ANTISSIMMETRICO 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 SCALARÉ.

$$F'_{\mu\nu} = \partial_\nu A'_\mu - \partial_\mu A'_\nu = \partial_\nu (A_\mu + \partial_\mu \Lambda) - \partial_\mu (A_\nu + \partial_\nu \Lambda) = F_{\mu\nu} + (\partial_\nu \partial_\mu - \partial_\mu \partial_\nu) \Lambda$$

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

$$\partial_\mu A^\mu(x) = \partial_\mu A^\mu + \square A = 0$$

$$\square A = -\partial_\mu A^\mu$$

MA NOI AVEMMO RISOLTO

$$\square_x G(x-y) = -\delta^4(x-y)$$

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

DATA LA FUNZIONE DI GREEN $G(x-y)$,

$$A(x) = \int d^4y G(x-y) \partial_\mu A^\mu(y) + (\quad)$$

SI PARLA ALLORA DI GAUGE DI LORENZ E SI SCRIVE

$$\begin{cases} \square A^\mu(x) = J^\mu(x) \\ \partial_\mu A^\mu = 0 \end{cases}$$

IL CUI INTEGRALE GENERALE È

$$A^\mu(x) = - \int d^4y G(x-y) J^\mu(y) + A^{(0)\mu}$$

INTEGRALE PARTICOLARE

LA PARTICOLARE SCELTA DI G NON È COSÌ IMPORTANTE (LA CORREGGO CON $A^{(0)\mu}$); 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) RITROVO LA (II):

$$\partial_\mu A^\mu(x) = - \int d^4y \partial_\mu^{(x)} [G(x-y) J^\mu(y)] = + \int d^4y [\partial_\mu^{(y)} G(x-y)] J^\mu(y) - \int d^4y G(x-y) [\partial_\mu^{(x)} J^\mu(y)]$$

CONSIDERO CHE

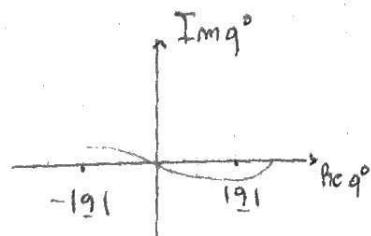
$$\partial_\mu F^{\nu\mu} = J^\nu$$

$$\frac{\partial_\mu \partial_\nu F^{\mu\nu}}{\text{SIMM.}} = \frac{\partial_\mu \partial_\nu F^{\mu\nu}}{\text{ANTI-SIMM.}} = \partial_\mu J^\mu = 0$$

NOTA: NOI AVEMMO RISOLTO
 $(\square_x + m^2) \Delta_F(x-y) = -\delta^4(x-y)$

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

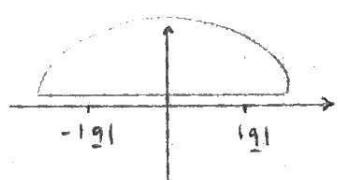
$$\text{CON } \omega_q^2 = q^2 + m^2.$$



$$(I)$$

$$(II)$$

$$(III)$$



* NOTA: A ME QUESTA COSA PUZZA. SE CI METTI UNA $G(x-y)$ CHE NON È LA FUNZIONE DI GREEN LA PRIMA FUNZIONE LO STESO...

SE INTEGRO PER PARTI E IPOTIZZO $J^3 \rightarrow 0$ ALL'INFINITO,

$$\therefore A^3(x) = 0$$

QUANTIZZAZIONE DEL CAMPO ELETTROMAGNETICO

$$L = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$$

NOTA: NEL VUOTO HO ACCESO LE SORGENTI,
POI LE HO SPENTI ED È RIMASTO IL CAMPO.
IN GENERALE AGGIUNGO $-J^m A_m$.

SI PUÒ SCRIVERE SOLO IN TERMINI DI POTENZIALI VETTORIALI E NON DEI
CAMPI (NONOSTANTE SIANO QUESTI AD ESSERE OSSERVABILI, MENTRE
GLI ALTRI SONO DEFINITI A MENO DELLA GAUGE).

ESPERIMENTO DI AKAHANOV - 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; DIONONOSTANTE OSSEROVANO CHE LE
FRANGE DI INTERFERENZA SI MODIFICANO SE LO ACCENDO. SE $E, B = 0$,
RIMANE TUTTAVIA $A \neq 0$ POICHÉ

$$\oint_A \cdot d\vec{s} = \int_S (\nabla \cdot A) \cdot \hat{n} d\Sigma = \Phi(B)$$

QUINDI SE IL SOLENOIDE È ACCESO NON C'È MODO DI ANNULLARE A .

IN PRESENZA DI UN CAMPO EM, IN MQ RIDEFINNO

$$\begin{cases} p \rightarrow p - eA \\ E \rightarrow E - \phi \end{cases}$$

USANDO ANCORA A^μ , NON I CAMPI.

* VERIFICHIAMO CHE CON QUESTA SCELTA DI 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 ANTI-SIMMETRICO, QUINDI

$$\delta S = -\frac{1}{2} \int d^4x (F_{\mu\nu} \partial^\nu S A^\mu + F_{\nu\mu} \partial^\nu S A^\mu)$$
$$= + \int d^4x F_{\mu\nu} \partial^\nu S A^\mu = \int d^4x S A^\mu \partial^\nu F_{\mu\nu} \stackrel{\text{PER PARTI}}{=} 0$$

DA QUI HO LE 4 EQUAZIONI DEL MOTO OMOGENEE

$$\partial_\nu F^{\mu\nu} = 0$$

MENTRE ABBIANO VISTO CHE LE ALTRE 4 SONO IDENTICAMENTE
SODDISFATTE SEGNANDO 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
QUADRICOPIRENTE CONSERVATA.

A PARTIRE DA \mathcal{L} VOGLIAMO INTRODURRE LE DENSITÀ DI MOMENTO ANETICO
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)

$$[\Pi^\mu(x), A^\nu(y)]_{x^0=y^0} = -i \delta^{\mu\nu} \delta(x-y)$$

MA IL PROBLEMA È CHE

$$\Pi^0 = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}_0} \equiv 0$$

NOTA: IL TERMINE $\partial^0 A^0$ PUÒ DERIVARE
SOLO DA F^{00} , MA $F^{00}=0$ PERCHÉ F
È ANTI-SIMMETRICO.

SEMPRE NULLO PERCHÉ \mathcal{L} NON DIPENDE DA A_0 . QUESTO RENDE
SINGOLARE IL PASSAGGIO AL FORMALISMO CANONICO

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

NOTA: NON ESISTE IL MOMENTO ANETICO
CONIUGATO AD A^0 , OSSIA A^0 NON HA
UNA DINAMICA.

$$\begin{cases} \dot{q}_i \\ \dot{p}_i \end{cases} = \begin{cases} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial p_i} \\ -\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i} \end{cases}$$

DATO IL PROBLEMA DI CAUCHY CON ASSEGNAZIONI $A^\mu(x, 0)$, $\dot{A}^\mu(x, 0)$,

TROVO UNA SOLUZIONE E, SE IL SISTEMA FOSSE CANONICO, QUESTA SAHEBBE UNICA. MA QUESTO È IMPOSSIBILE, PERCHÉ PER QUALSIASI $t > t_0$ POTREI FAR E 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 PERÒ LO PRESENTA ANCHE IL CAMPO DI DIRAC (PROBLEMA DELLA INVARIANZA DI GAUGE SUL FORMALISMO CANONICO). NEL CASO CLASSICO BASTAVA 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 VI DISCENDONO UNIVOCAMENTE E E B .

CHE ONNIAMENTE 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

$$\Delta \Lambda = -\operatorname{div} A(x, x^0)$$

CHE HA SOLUZIONE

$$\Lambda(x, x^0) = +\frac{1}{4\pi} \int dy \frac{\operatorname{div} A(y, x^0)}{|x-y|}$$

SORNIAMO 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

$$\square A^\mu - \partial^\mu \partial_\nu A^\nu = 0 \quad (\partial_\nu A^\nu = 0)$$

SE $\mu = 0$,

$$\partial_\nu \partial^\nu A^0 - \partial^0 \partial_\nu A^\nu = 0 \Rightarrow \partial_\nu \partial^\nu A^0 = 0$$

OSSIA, PER UN CAMPO MAGNETICO LIBERO (NIENTE CARICHE O CORRENTI ESTERNE), A^0 È UNA FUNZIONE ARMONICA:

$$\Delta A^0 = 0$$

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,

$$A^0 = 0$$

NOTA: QUESTO IMPLICA $\partial_\mu A^\mu = 0$, OSSIA È SOODISFATTA ANCHE LA GAUGE DI LORENZ!

(IL VALORE DELLA COSTANTE È IRRAILEVANTE).

LE ALTRE 3 EQUAZIONI DIVENTANO

$$\square A^i = 0$$

NOTA: VOLENDO LA COSTANTE È SCELTA COSÌ CHE A SI ANNULLI ALL'INFINITO.

ABBIAMO PERÒ RISCHIOTTO LE EQUAZIONI DI MAXWELL COME

$$\{ \square A^i = 0$$

$$\{ \partial_\nu A^\nu = 0$$

NOTA: SORNIAMO SUBITO LA SOLUZIONE GRAZIE ALL'ANALOGIA CON $(\partial t + m^2)\phi = 0$, $m = 0$.

CON SOLUZIONE

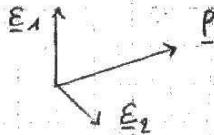
$$A^i(x) = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|p|}} \left(\alpha^i(p) e^{-ip \cdot x} + \alpha^{i*}(p) e^{ip \cdot x} \right)$$

NOTA: LA PRESENZA DELL'HERMITIANO CONIUGATO RIENDE IL CAMPO REALE.

$$\partial_\nu A^\nu = -i \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|p|}} \left(p_\nu \alpha^i(p) e^{-ip \cdot x} + c.c. \right) \equiv 0$$

DA CUI SI OTTIENE LA CONDIZIONE

$$p \cdot \alpha(p) = 0$$



PER OGNI p , FISSO ϵ_1 E ϵ_2 NEL SUO PIANO ORTOGONALE:

$$\epsilon_1(p) \wedge \epsilon_2(p) = \hat{p} = p/|p|$$

POSSIAMO ALLORA ESPRIMERE α COME COMBINAZIONE LINEARE

$$\alpha(L) = \sum_{n=1}^2 c^{(n)}(p) \varepsilon_n(p)$$

$$A(x) = \sum_{n=1}^2 \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|p|}} (c(p, n) \varepsilon_n(p) e^{ipx} + h.c.)$$

CHE DESCRIVE UN'ONDA ELETTROMAGNETICA CHE SI PROPAGA NEL VUOTO.

SE GLI ε_n SONO REALI, ABBIAMO 2 POSSIBILI POLARIZZAZIONI LINEARI E ORTOGONALI ($n=1, 2$). SE SCEGLIAMO COEFFICIENTI $c^{(n)}$ COMPLESSI RICHIAMIAMO LE POLARIZZAZIONI CIRCOLARI O ELIPTICHE. SI DICE PIANO DI POLARIZZAZIONE QUELLO INDIVIDUATO DALLA DIREZIONE DI PROLASSAZIONE (p) E QUELLA DI OSCILLAZIONE DEL CAMPO. IL CAMPO A È TRASVERSO; DATO A RIDUCIAMO A

$$E = -\dot{A}$$

NOTA: IN QUESTA GAUGE $A^0 = 0$.

$$B = \nabla \wedge A$$

QUINDI ANCHE E È TRASVERSO ($E \parallel A$); B LO È A SUA VOLTA, MA $B \perp A$.

PER QUANTIZZARLO, C E C^\dagger DIVENTANO OPERATORI:

$C^\dagger \rightarrow$ CREAZIONE

$$\dots c^\dagger(p, n)|0\rangle$$

$C \rightarrow$ ANNIHILAZIONE

$$c(p, n)|0\rangle = 0$$

QUANDO CREO UNA PARTICELLA DEVO SPECIFICARE n , CHE CLASSICAMENTE ERA LA POLARIZZAZIONE DEL CAMPO: VEDEREMO CHE ORA RAPPRESENTA LO SPIN.

IN ANALOGIA CON IL CAMPO SCALARE,

$$[c(p, n), c(p', n')] = 0$$

$$[c(p, n), c^\dagger(p', n')] = \delta(p-p') \delta_{nn'}$$

NOTA: CON IL CAMPO SCALARE IN REALTÀ IMPONERMO LE REGOLE DI COMMUTAZIONE CANONICA SUI CAMPI E QUESTE VI DISCENDENNO. QUI LE IMPONIAMO NOI, NON AVENDO IL FORMALISMO CANONICO.

★ RIPRENDIAMO LA DENSITÀ LAGRANGIANA

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} = -\frac{1}{2} F_{ij} F^{ij} - \frac{1}{4} F_{ij} F^{ij}$$

INFATTI $F_{\mu\nu}$ È ANTISSIMMETRICO E $F_{\mu\nu}F^{\mu\nu}$ È QUADRATICO, RI CONOSCENDO 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 ESEMPLIFIAMO IN TERMINI DI q^i E p^i):

$$H = \int \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}_i} \dot{A}^i - \mathcal{L} \right) dx$$

POICHÉ $\partial_i A^0 = 0$ (INFATTI $A^0 = 0$) E LA DIPENDENZA DA \dot{A}^i È SOLTANTO IN E^2 ,

$$\frac{1}{2} E^2 = -\frac{1}{2} (\partial_i A_i \partial^0 A^i) = \frac{1}{2} (\partial_0 A^i)^2 = \frac{1}{2} \dot{A}^i \dot{A}^i$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{A}_i} \dot{A}^i - \mathcal{L} = \dot{A}^i \dot{A}^i - \frac{1}{2} E^2 + \frac{1}{2} B^2 = \frac{1}{2} E^2 + \frac{1}{2} B^2$$

*NOTA: STO EGUALANDO A
 $\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} = +\frac{1}{2} (\partial_i A_0 - \partial_0 A_i) \dot{A}^i A^0 - \dot{A}^i \dot{A}^i$
 $= -\frac{1}{2} (\partial_i A^0 + \dot{A}^i)^2$
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),

$$H = \sum_{\mathbf{k}, \underline{p}} |\underline{p}| c^\dagger(\mathbf{k}, \underline{p}) c(\mathbf{k}, \underline{p})$$

O, SU UN VOLUME INFINITO,

$$H = \sum_{n=1}^{\infty} \int d^3p |\underline{p}| c^\dagger(\mathbf{k}, \underline{p}) c(\mathbf{k}, \underline{p})$$

È SEMPLICE MOSTRARE CHE

$$H c^\dagger(\mathbf{k}_1, \underline{p}_1) c^\dagger(\mathbf{k}_2, \underline{p}_2) |0\rangle = (|\underline{p}_1| + |\underline{p}_2|) (\dots)$$

CON

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

COM'È FATTO L'IMPULSO SPAZIALE? LO COSTRUIAMO USANDO IL TEOREMA DI NOETHER.

ANEVAMO VISTO $(\nabla_i \leftrightarrow \partial_i)$

$$P^i = - \int d^3x \frac{\partial E}{\partial A^k} \nabla_i A^k \quad (= - P_i)$$

$$\stackrel{E=-B}{=} + \int d^3x E^k \nabla_i A^k = + \int d^3x E^k (\nabla_i A^k - \nabla_k A^i)$$

NOTA: È CONSERVATA LA QUADRI-CORRENTE

$$J^k = \frac{\partial E}{\partial A^k} \partial_x A^i - \partial_i g^k$$

$$\text{OSSIA } J^k = \frac{\partial E}{\partial A^k} \partial_x A^i - \partial_i g^k$$

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

$$P^i = + \int d^3x E^k \epsilon_{ikl} B_l = \int d^3x (E \wedge B),$$

NOTA: NELLA DEMOSTRAZIONE SOTTO.

OSSIA P^i è l'integrale del vettore di Poynting.

QUANTIANDOLO,

$$P = \sum_{k=1}^2 \int d\mathbf{k} k C^*(\mathbf{k}, \omega) C(\mathbf{k}, \omega)$$

$$P C^*(\mathbf{k}, \omega) C(\mathbf{k}, \omega) |0\rangle = (P_1 + P_2) (\dots)$$

NOTA:

$$B_l = (\nabla \cdot \mathbf{A})_l = \epsilon_{lab} \partial^a A^b$$

$$(E \wedge B)_i = \epsilon_{ikl} E_k B_l$$

$$\epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = \delta_{jl} \delta_{km} - \delta_{jm} \delta_{kl}$$

QUINDI, USANDO LA PROPRIETÀ CYCLICA DI ϵ_{ijk} ,

$$\begin{aligned} (E \wedge B)_i &= \epsilon_{ikl} E_k (\epsilon_{lab} \partial^a A^b) = \epsilon_{ilk} \epsilon_{lab} E_k \partial^a A^b = (\delta_{ia} \delta_{kb} + \delta_{ib} \delta_{ka}) E_k \partial^a A^b \\ &= E_k (\partial^i A^k - \partial^k A^i) = E^k (\partial_i A^k - \partial_k A^i) \end{aligned}$$

* RICAPITOLANDO, SI È SCEGLTA LA GAUGE DI COULOMB

$$\nabla \cdot \mathbf{A} = 0$$

DA CUI $A^0 = 0$. SI È TRONATA

$$A(x) = \sum_{n=1}^{\infty} \int \frac{d^3p}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2E}} (c(p, n) \epsilon_n(p) e^{-ipx} + h.c.)$$

NOTA: Dopo aver constatato che $A^0 = 0$, segue $\partial_\mu A^\mu = 0 - \nabla \cdot \mathbf{A} = 0$, ovvero se si impone la gauge di Coulomb è soddisfatta anche la gauge di Lorenz.

CON $c(p, n)$, $c^*(p, n)$ OPERATORI DI CREAZIONE E DIISTRUZIONE (PARTICELLE CON $m=0$)

IN SENSO CLASSICO E INDICA LA POLARIZZAZIONE. DAL PUNTO DI VISTA MICROSCOPICO UN FOTONE È POLARIZZATO CIRCOLARMENTE:

$$|P+> = [c^+(\epsilon, 1) + i c^+(\epsilon, 2)] |0>$$

$$|P-> = [c^+(\epsilon, 1) - i c^+(\epsilon, 2)] |0>$$

SONO STATI CON POLARIZZAZIONE DESTRORSA O SINISTRORSA ATTORNO ALLA DIREZIONE DI PROPAGAZIONE \vec{P} . UNA PARTE DELLA DI MASSA NULLA NON PUÒ MAI ESSERE A RIPOSO, QUINDI IL SUO "SPIN" È PER FORZA PARALLELO O ANTI PARALLELO A \vec{P} .

SUPPONIAMO ORA SI AVERE UN GRAN NUMERO N DI FOTONI: RAPPRESENTANO UN'ONDA ELETTROMAGNETICA? LA RISPOSTA È NO. SO CHE

$$\mathbf{E} = -\dot{\mathbf{A}}$$

SE GLI N FOTONI SONO DESCRITTI DA $|N>$ (NON PER FORZA POLARIZZATI UGUALI)

$$\langle N | E(x) | N > = 0$$

NOTA: LO STESSO VALE PER IL CAMPO $B \cdot \vec{A}$.

INFATTI E CONTIENE c E c^+ , IL CUI VALORE MEDIO È NULLO.

L'ANALOGO DEL CAMPO ELETTROMAGNETICO CLASSICO SONO SOLO GLI STATI COERENTI. RICORDANDO

$$|0> = 0$$

$$|1> = 1$$

$$|M> = \frac{1}{\sqrt{M!}} |C^M |0>$$

SI DICONO COERENTI GLI AUTOSTATI DELL'OPERATORE DI ANNIHILAZIONE

$$\alpha |0> = \alpha |0>$$

L'OPERATORE DI CREAZIONE NON HA AUTOSTATI. MOSTRIAMO CHE

$$|\alpha> = e^{\frac{1}{2}\alpha^2} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} |M>$$

NOTA: $|\alpha>$ NON È UNO STATO CON UN NUMERO DI FOTONI DEFINITO, MA UNA SOMMA SU STATI CON UN NUMERO CRESCENTE DI PARTICELLE.

INFATTI

$$\alpha |M> = \sqrt{M} |M-1>$$

NOTA: PER RICORDARTELO, DEVE RESTITUIRE $\alpha |0> = \beta |0> = 0$

$$\alpha^{+} |M> = \sqrt{M+1} |M+1>$$

$$\alpha |0> = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} \alpha |m> = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} |M-1> = \alpha \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\alpha^k}{\sqrt{k!}} |k>$$

IL FATTORE ESPONENZIALE È LA NORMALIZZAZIONE.

COSTRUIAMO QUINDI LO STATO COERENTE CON

$$\alpha = \alpha_k$$

$$|\alpha_k\rangle = e^{-\frac{1}{2}|\alpha_k|^2} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\alpha_k^m}{\sqrt{m!}} |m, k\rangle$$

DONDE

$$|m_k\rangle = \frac{1}{\sqrt{m_k!}} C^{+m_k}(k, k) |0\rangle$$

VERIFICHIAMO CHE IL VALOR MEDIO DI A VALE

$$\langle \alpha_k | A(x) | \alpha_k \rangle = () \cdot [\alpha_k \epsilon_n(k) e^{-ikx} + h.c.] \quad (I)$$

INFATTI A È UNA SOMMA SU TUTTI I POSSIBILI p , MA DI FATTO IN

$$A(x) = \sum_{n=1}^{\infty} \sum_p \frac{1}{\sqrt{n}} \frac{1}{\sqrt{p!}} [C(p, n) \epsilon_n(p) e^{-ipx} + h.c.]$$

CONTA SOLO $p=k$ (PRENDI SOLO UNO DEI DUE λ ALLA VOLTA). USIAMO PER L'h.c.

$$\langle \alpha | \alpha^+ = \alpha^* \langle \alpha |$$

E NOTIAMO CHE LA (I) RIPRODUCE IL RISULTATO CLASSICO (POTREBBE ESSERE LA LUCE DI UN LASER; PER DESCRIVERE QUELLA NATURALE, INCOERENTE, USO LA MATRICE DENSITÀ). TUTTO QUESTO FUNZIONA SOLO SE HO MOLTI FOTONI.

NOTA: α_k AL SECONDO MEMBRO DELLA (I) FA LA PARTE DELL'AMPIZZA DELL'ONDA.

NOTA: UNO STATO COME $\Psi = \alpha_1 |1\rangle + \beta_1 |2\rangle$ NON DA VALOR MEDIO NULLO DEGLI OPERATORI C E C^+ . IN EFFETTI NON È UNO STATO CON UN NUMERO BEN DEFINITO DI FOTONI, PERCHÉ NE SOVRAPPONE 1 o 2.

EQUAZIONE DI DIRAC

DIRAC, ANE ANNI '20. PARTE DA

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \sqrt{m^2 c^4 + p^2 c^2} \Psi \quad p = -i\hbar \nabla$$

CHE AVEVAMO QUADRATO PER OTTENERE L'EQUAZIONE DI K-G

$$-i\hbar^2 \frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} = (m^2 c^4 + c^2 p^2) \Psi$$

IN CUI COMPARISCONO LE ENERGIE NEGATIVE, PROVENIENTI APPUNTO DALLA QUADRATURA. PER EVITARLA, DIRAC SCRIVE IN FORMA LINEARIZZATA

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = (c p \cdot \alpha + m c^2 \beta) \Psi \quad (I)$$

CON α E β ADIMENSIONALI E TALI DA RENDERE L'EQUAZIONE INVARIANTE DEVONO ESSERE AUTOAGGIUNTI (COSÌ CHE L'EVOLUZIONE TEMPORALE SIA UNITARIA).

$$\alpha = \alpha^+, \quad \beta = \beta^+$$

E SONO OPERATORI CHE AGISCONO IN QUALCHE "NUOVO" SPAZIO. P E α OPERANO IN SPAZI DIVERSI. PROVIAMO 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, β E α COMMUTANO IN MODO NON BANALE, NON PERCHÉ α SIA FUNZIONE DI p MA PERCHÉ α OPERA SU GRADI DI LIBERTÀ DIVERSI (TIPO LO SPIN).

QUESTO MI DICE ANCHE CHE α E β DEVONO ESSERE HERMITIANI: COMPAGNO NELL'HAMILTONIANA E NON SI COMBINANO CON p .

L'EQUAZIONE DI K-G MI DICENA CHE

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

$$E^2 = c^2 p^2 + m^2 c^4$$

VOGLIO RIOTTENERE QUESTO STESSO RISULTATO ITERANDO LA (I):

$$-i\hbar^2 \frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} = (c p \cdot \alpha + m c^2 \beta)^2 \Psi$$

$$-i\hbar^2 \frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} = (c p \cdot \alpha + m c^2 \beta)_{ij}^2 \Psi$$

(OSSIA COMPONENTE PER COMPONENTE)

SVOLGENDO IL QUADRATO,

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = c^2 (\underline{p} \cdot \underline{\alpha})^2 + m^2 c^4 \beta^2 + mc^3 \{ \underline{p} \cdot \underline{\alpha}, \beta \}$$

PONENDO IN K-G MANCA IL TERMINE mc^3 , DEVONO ANTI COMMUTARE

$$\{ \underline{p} \cdot \underline{\alpha}, \beta \} = 0$$

$$p_i \{ \alpha^i, \beta \} = 0 \rightarrow \{ \alpha^i, \beta \} = 0$$

(INFATTI \underline{p} COMMUTA CON $\underline{\alpha}$ E β).

SIMILMENTE DEVE ESSERE

$$\beta^2 = 1$$

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, PERCIO' $p_i p_j$ 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

$$\frac{1}{2} \{ \alpha^i, \alpha^j \} = S^{ij} \cdot 1$$

PERCIO' $\underline{\alpha}$ E β SONO TALI DA SODDISFARE

$$\begin{cases} \{ \alpha, \beta \} = 0 \\ \beta^2 = 1 \\ \{ \alpha^i, \alpha^j \} = 2 S^{ij} \cdot 1 \end{cases} \Rightarrow \alpha^i \alpha^i = 1$$

SEGUE CHE LE 4 MATRICI α E β SONO HERMITIANE, ANTI COMMUTANO

TRA LORO E HANNO AUTONALORI ± 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,

$$\text{Tr} \alpha^i = 0, \text{ Tr} \beta = 0$$

NOTA: SI È USATA ANCHE LA PROPRIETÀ CICLICA DELLA TRACCIÀ 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 MATERIALE DI PAULI E L'IDENTITÀ

σ_i, I (INFATTI: ① $\{\sigma_i, \sigma_j\} = 0$; ② $\sigma_x \sigma_y = -\sigma_y \sigma_x$ E IMM. CLOUDE; ③ $\text{Tr } \sigma_i = 0$; ④ $\sigma_i^2 = I$ E $(\bar{m} \cdot \sigma)^2 = I$)

MA NON ANTI COMMUTANO TUTTE E 4 TRA LORO (L'IDENTITÀ COMMUTA CON TUTTI).

SI PUÒ FARE SE $m=0$, NELL'QUAL CASO IN (I) SPARISCE β E MI BASTANO 3 MATERIALE (EQUAZIONE DI WEILLE, SI USAVA PER NEUTRINI A MASSA NULLA).

Ci METTIAMO ALLORA NELL'CASO $d=4$ (SPAZIO DI DIRAC, È SOLO UN CASO CHE SIANO 4 COME NELLO SPAZIOTEMPO). SORVIVIAMO

$$\beta = \begin{pmatrix} I_2 & 0_2 \\ 0_2 & -I_2 \end{pmatrix}$$

$$\alpha^i = \begin{pmatrix} 0_2 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0_2 \end{pmatrix}$$

DONDE LE σ^i SONO MATERIALE DI PAULI. VERIFICHIAMO AD ESEMPIO

$$\{\alpha^i, \beta\} = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix}$$

$$= \begin{pmatrix} 0 & -\sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ -\sigma^i & 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}$$

TUTTE LE POSSIBILI ALTRE RAPPRESENTAZIONI SONO UNITARIAMENTE EQUIVALENTE A QUESTA, QUINDI TALE SCelta NON HA EFFETTI VISIBILI SULLA FISICA.

* È DAVVERO UN'ESPRESSIONE COVARIANTE?

$$i \frac{\partial \Psi}{\partial t} = (\bar{\rho} \cdot \underline{\alpha} + \bar{\rho} m) \Psi$$

$$i \bar{\rho} \frac{\partial \Psi}{\partial x^i} = (\bar{\rho}^i \bar{\rho} \alpha_i + m) \Psi$$

NOTE: $\underline{\alpha} = (I \quad 0)$, $\underline{\gamma} = (0 \quad \underline{\sigma})$.

CHIAMIAMO γ^i LE MATERIALE

$$\bar{\rho} \alpha^i = \gamma^i$$

$$\gamma^i + \gamma^i = 0$$

$$\beta = \gamma^0$$

$$\gamma^0 = \gamma^{0+}$$

E RISORBIAMO

$$i\gamma^0 \frac{\partial \Psi}{\partial x^0} = -i\gamma^i \frac{\partial \Psi}{\partial x^i} + m\Psi$$

$$i\gamma^\mu \frac{\partial \Psi}{\partial x^\mu} - m\Psi = 0$$

NOTA: USANDO LA NOTAZIONE $\phi_\nu = \gamma^\mu \alpha_\mu$,

$$(i\gamma^\mu - m)\Psi = 0$$

CHE È L'EQUAZIONE DI DIRAC IN FORMA COVARIANTE.

* VERIFICHIAMO CHE

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2g^{\mu\nu}$$

INFATTI, AD ESEMPIO,

$$\{\gamma^i, \gamma^j\} = \{\beta^i_\mu \beta^j_\nu\} = -\{\alpha^i, \alpha^j\} = -2\delta^{ij}$$

NOTA: OCCHIO CHE NUOL DIRE $2g^{\mu\nu}\alpha_\mu$:
 γ^μ È UNA MATEMATICA MENTRE $g^{\mu\nu}$ È UN NUMERO.

NOTA:
 $= p_\mu p_\nu + p_\nu p_\mu = -\alpha^\mu \alpha_\mu - \alpha^\nu \alpha_\nu$
 $= -\alpha^i \alpha^i - \alpha^j \alpha^j$

* MOSTRIAMO L'IDENTITÀ

$$\gamma^0 \gamma^m + \gamma^m \gamma^0 = \gamma^m$$

INFATTI

$$\gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 = \gamma^0$$

$$-\gamma^0 \gamma^i \gamma^0 = \gamma^i$$

$$(\mu=0)$$

$$(\mu=1,2,3)$$

COVARIANZA DELL'EQUAZIONE DI DIRAC

SIANO O, O' DUE SISTEMI INERZIALI CONNESSI DALLA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ

$$x^\mu = \Lambda^\mu_\nu x^\nu$$

$$\Lambda^\mu_\nu \Lambda^\nu_\rho g_{\mu\rho} = g^{\mu\nu}$$

COME SI TRASFORMA $\Psi(x)$?

$$O': \Psi'_\alpha(x')$$

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)

$$O: (i\gamma^\mu - m)\Psi(x) = 0$$

$$O': (i\gamma^\mu - m)\Psi'(x') = 0$$

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 DEMONSTRARE CHE SI TRATTA DI UN GRUPPO): INFATTI

NOTA: È UN OMOMORFISMO.

$$\Lambda_1 \Lambda_2 = \Lambda_3 \Rightarrow S(\Lambda_1) S(\Lambda_2) = S(\Lambda_3)$$

SE SUPPONGO DI NON PERDERE INFORMAZIONI SULLA DINAMICA DOPO LA TRASFORMAZIONE, DEVE ESISTERE $S^{-1}(\Lambda)$ E SONO

$$0 = (i\phi - m)\Psi(x) = (i\phi - m)S^{-1}(\Lambda)\Psi'(x')$$

$$S(i\phi - m)S^{-1}\Psi'(x') = 0$$

$$iS(\Lambda)\gamma^\mu S^{-1}(\Lambda)\partial_\mu\Psi'(x') - m\Psi'(x') = 0$$

MA

$$\partial_\mu\Psi'(x') = \frac{\partial\Psi'(x')}{\partial x^\mu} = \frac{\partial x^{\nu}}{\partial x^\mu} \cdot \frac{\partial\Psi'(x')}{\partial x^\nu} = \Lambda^{\nu}_{\mu} \frac{\partial\Psi'(x')}{\partial x^\nu}$$

CHE SOSTITUITA DA' (OCCHIO CHE S AGISCE SUGLI INDICI DI DIRAC, QUINDI NON COMMUTA CON LE γ^μ , MENTRE COMMUTANO γ E Λ)

$$iS(\Lambda)\gamma^\mu S^{-1}(\Lambda)\Lambda^{\nu}_{\mu} \frac{\partial\Psi'(x')}{\partial x^\nu} - m\Psi'(x') = 0$$

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 LASCA INALTERATI I VALORI MEDII, QUINDI LE POSSO PRENDERE uguali NEI DUE SISTEMI DI RIFERIMENTO (LE RAPPRESENTAZIONI DIFFERISCONO PER TRASF. UNITARIE).

LA (I) PUÒ ESSERE RISCRITTA COME

$$S^{-1}(\Lambda)\gamma^{\nu}S(\Lambda) = \Lambda^{\nu}_{\mu}\gamma^{\mu} \quad (II)$$

AMMETTE UNA SOLUZIONE? VEDREMO CHE LA AMMETTE.

NOTA: (SPOLIER ALERT) SI TROVERÀ $S(\Lambda) = 1\Gamma + \frac{1}{8}\Gamma_{\mu\nu}[\gamma^\mu, \gamma^\nu]$.

NOTA: $[\partial_\mu, \partial_\nu] = 0$.

INFATTI ∂_μ AGISCE SULLE COORDINATE E S SULLA "SCIN": IMMAGINA

$$\Psi = \Psi_{\text{DIRAC}} \otimes \Psi_{\text{SCIN}}$$

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 Λ^ν_μ MISCHIA LE COMPONENTI HERMITIANE E ANTIHERMITIANE. RESTA VAUDA, TUTTAVIA,

$$\begin{aligned}\{\gamma^{\nu'}, \gamma^{\mu'}\} &= \{\Lambda^\nu_\alpha \gamma^\alpha, \Lambda^\mu_\beta \gamma^\beta\} \\ &= \Lambda^\nu_\alpha \Lambda^\mu_\beta \{\gamma^\alpha, \gamma^\beta\} = 2g^{\nu\mu} \Lambda^\nu_\alpha \Lambda^\mu_\beta = 2g^{\nu\mu}\end{aligned}$$

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 SOTOGRUPO DELLE ROTAZIONI TRIDIMENSIONALI, CHE SONO UNITARIE.

* DIMOSTRIAMO CHE

$$\gamma^\nu S^{-1}(\Lambda) \gamma^\nu = S^+(\Lambda)$$

(III)

INFATTI DALLA (II) SEGUE

$$S^+ \gamma^{\nu+} (S^{-1})^+ = \Lambda^\nu_\mu \gamma^{\mu+}$$

$$\gamma^\nu S^+ \gamma^\nu \gamma^\nu \gamma^{\nu+} (S^{-1})^+ \gamma^\nu = \delta^\nu_\mu \Lambda^\nu_\mu \gamma^{\mu+} \gamma^\nu$$

$$\underbrace{\gamma^\nu S^+ \gamma^\nu}_{A} \underbrace{\gamma^{\nu+} (S^{-1})^+ \gamma^\nu}_{\text{E L'INVERSA DI } A} = \Lambda^\nu_\mu \gamma^{\mu+}$$

PERCHÉ $\gamma^\nu \gamma^\nu = \mathbb{1}$

PER ANALOGA CON LA (II) SEGUE IL RISULTATO.

NOTA: SIGNIFICA CHE $S(\Lambda)$ NON È UNA RAPPRESENTAZIONE UNITARIA DEL GRUPPO DI LORENTZ (VEDI P. 155 (ATR)).

NOTA:

$$\begin{aligned}\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} &= 0 \rightarrow \gamma^\mu \gamma^\nu = -\gamma^\nu \gamma^\mu \\ \{\gamma^i, \gamma^j\} &= -2\delta^{ij} \rightarrow \gamma^i \gamma^j = -\gamma^j \gamma^i \text{ se } i \neq j\end{aligned}$$

NOTA: SI È USATA
 $\gamma^\nu \gamma^{\mu+} \gamma^\nu = \gamma^\mu$

NOTA: OVVERO ASSOCIO
 $S^- = \gamma^\nu S^+ \gamma^\nu, S = \gamma^\nu S^{-1} \gamma^\nu$

* CONSIDERIAMO ORA IL SOTOGRUPO DELLE ROTAZIONI TRIDIMENSIONALI

$$x^{01} = x^0$$

$$x^{i1} = \rho_{ij} x^j$$

CHE NON MESCOLANO IL TEMPO CON LO SPAZIO. ALLORA

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^\nu S(\Lambda) = \gamma^\nu$$

OVVERO $S(\Lambda)$ COMMUTA CON γ^ν E DI CONSEGUENZA ANCHE $S^{-1}(\Lambda)$

COMMUTA CON γ^ν . DALLA (III) SEGUE ALLORA CHE $S(\Lambda)$ È UNITARIA:

$$S^{-1}(\Lambda) = S^+(\Lambda)$$

NOTA: QUESTO INVECE È UN GRUPPO DI LIE COMPATTO, QUINDI AMMETTE SEMPRE UNA RAPPRESENTAZIONE UNITARIA.

* COSTRUIAMO I COVARIANTI DI DIRAC (UNA BASE NELLO SPAZIO DI DIRAC, IN CUI ABBIAMO 4-VETTORI E 16 MATERICI FONDAMENTALI).

$$1 + \Lambda^+ + 1 + [(16-4)/2=6] + 4$$

$$I \quad \gamma^\mu \quad \gamma^5 = \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 \quad \sigma^{\mu\nu} = \frac{1}{2} [\gamma^\mu, \gamma^\nu] \quad \gamma^5 \gamma^\mu$$

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2\eta^{\mu\nu} \quad \{\gamma^5, \gamma^\mu\} = 0$$

SONO LINEARMENTE INDEPENDENTI. LA TRACCIA DEL PRODOTTO DI UN NUMERO DISPARI DI MATERIA È NULLA:

$$\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu \dots \gamma^\lambda)^{\text{DISPARI}} = 0$$

NOTA: $\sigma^{\mu\nu}$ E γ^5 SONO HERMITIANI. γ^5 SI DICE OPERATORE CHIRALE.
INOLTRE $\sigma^{ij} = \epsilon^{ijk} \sigma_{k-1} = \epsilon^{ijk} (\sigma^0 \sigma^0)$.

INTRODUIAMO QUINDI LA NOTAZIONE

$$\bar{\Psi}(x) = \Psi^+(x) \gamma^0$$

NOTA: POICHÉ, COME SI È VISTO, $S(\Lambda)$ NON È UNITARIA, IN GENERALE $\Psi^+(x)\Psi(x) \neq \Psi^+(x')\Psi(x')$, OSSIA NON È UNO SCALARIE. NE DOBBIAMO CERCHIARE UN ALTRO.

DONDE SI RICORDI CHE

$$\Psi(x) = \begin{pmatrix} \Psi_1 \\ \Psi_2 \\ \Psi_3 \\ \Psi_4 \end{pmatrix}$$

$$\Psi^+ = (\Psi_1^*, \Psi_2^*, \Psi_3^*, \Psi_4^*)$$

1) CHIEDIAMO 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 CIOÈ UNA QUANTITÀ SCALARIE. INFATTI

$$\Psi'(x') = S(\Lambda) \Psi(x)$$

$$\Psi'^+(x') = \Psi^+(x) S^+(\Lambda)$$

NOTA: $S^{-1} = \gamma^0 S^+ \gamma^0$

$$\bar{\Psi}'(x') = \Psi^+(x) S^+(\Lambda) \gamma^0 = \Psi^+(x) \gamma^0 S^{-1}(\Lambda) = \bar{\Psi}(x) S^{-1}(\Lambda)$$

2) ORA STUDIAMO

$$\bar{\Psi}'(x') \gamma^\mu \Psi'(x') = \bar{\Psi}(x) S^{-1}(\Lambda) \gamma^\mu S(\Lambda) \Psi(x) = \Lambda^\mu \bar{\Psi}(x) \gamma^\nu \Psi(x)$$

OVVERO SI TRASFORMA COME UN QUADRIVETTORE.

3) E ANCORA, RICORDIAMO LA DEFINIZIONE DI DETERMINANTE

$$\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \Lambda_\mu^\alpha \Lambda_\nu^\beta \Lambda_\rho^\gamma \Lambda_\sigma^\delta = \det \Lambda \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$$

INFATTI

$$\det \begin{pmatrix} A_{11} & A_{12} \\ A_{21} & A_{22} \end{pmatrix} = \sum (-1)^i A_{1i} A_{2j},$$

$\rightarrow 1, 2, \dots, m$
 $\rightarrow 1, 2, \dots, m'$

POSSIAMO ESPRIMERE ALLORA

$$Y^S = \frac{i}{4!} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} Y^{\mu} Y^{\nu} Y^{\rho} Y^{\sigma}$$

NOTA: PER OGNI SEQUENZA FISSATA $\{\mu, \nu, \rho, \sigma\}$
L'ESPRESSIONE A FIANCO RESTITUISCE Y^S , QUINDI
DIVISO PER LE $4!$ POSSIBILI PERMUTAZIONI.

SI PUÒ ALLORA VERIFICARE CHE SI TRASFORMA COME UNO PSEUDOSCALARE

$$\begin{aligned} \bar{\Psi}'(x') Y^S \Psi'(x') &= \frac{i}{4!} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} \bar{\Psi}(x) S^{-1}(\Lambda) Y^{\mu} Y^{\nu} Y^{\rho} Y^{\sigma} S(\Lambda) \Psi(x) \\ &= \frac{i}{4!} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} \Lambda^{\mu}_{\alpha} \Lambda^{\nu}_{\beta} \Lambda^{\rho}_{\gamma} \Lambda^{\sigma}_{\delta} \bar{\Psi}(x) Y^{\alpha} Y^{\beta} Y^{\gamma} Y^{\delta} \Psi(x) \\ &= \frac{i}{4!} \det \Lambda \cdot \epsilon_{\alpha\beta\gamma\delta} \bar{\Psi}(x) Y^{\alpha} Y^{\beta} Y^{\gamma} Y^{\delta} \Psi(x) \\ &= \det \Lambda \bar{\Psi}(x) Y^S \Psi(x) \end{aligned}$$

4) SI POSSONO MOSTRARE INFINE

$$\bar{\Psi}'(x') \sigma^{\mu\nu} \Psi'(x') = \Lambda^{\mu}_{\alpha} \Lambda^{\nu}_{\beta} \bar{\Psi}(x) \sigma^{\alpha\beta} \Psi(x)$$

$$\bar{\Psi}'(x') Y^S Y^{\mu} \Psi'(x') = (\det \Lambda) \Lambda^{\mu}_{\alpha} \bar{\Psi}(x) Y^{\alpha} \Psi(x)$$

QUEST'ULTIMA È LA LEGGE DI TRASFORMAZIONE DI UNO PSEUDO-L-VECTORE*

$$Y^{\mu'}(x') = (\det \Lambda) \Lambda^{\mu}_{\alpha} Y^{\alpha}(x)$$

MENTRE IL PESSO 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, $Y^{\alpha} Y^{\mu}$
VA A FINIRE IN $-(SE\ STESSO) \cdot \det P = (SE\ STESSO)$.

LIMITE NON RELATIVISTICO

RIPRENDIAMO L'EQUAZIONE DI DIRAC

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) \Psi$$

CHE DIRAC STESSO INTRODUSSE NELLA SPERANZA DI LIBERARSI DELLE ENERGIE NEGATIVE. STUDIAMO A IMPULSO NULLO UNA GENERICA SOLUZIONE

$$\Psi(x) = \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} e^{-i\frac{Et}{\hbar}} \quad p \equiv \left(\frac{E}{c}, \vec{0} \right)$$

SPEZZANDO IL VETTORE A 4 COMPONENTI IN DUE BLOCCI 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 RIVINATI: 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 ELETROMAGNETICO ESTERNO (CHE SUPPONIAMO IMPERTURBATO DALLA PARTICELLA)?

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \left\{ [c\vec{\alpha} \cdot (\vec{p} - \frac{e}{c}\vec{A}) + \beta mc^2] + e\phi \right\} \Psi$$

NOTA: LA SOSTITUZIONE MINIMALE CONSISTE IN
 $p^\mu \rightarrow p^\mu - \frac{e}{c}A^\mu = \left(\gamma \hbar \frac{\partial}{\partial t} - e\phi \right) \vec{p} - \frac{e}{c}\vec{A}$

(SOSTITUZIONE MINIMALE). SPEZZEREMO QUEST'ULTIMA IN DUE EQUAZIONI

UNA PER IL BLOCCO SUPERIORE E UNA PER QUELLO INFERIORE

$$\Psi = \begin{pmatrix} \psi \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix}$$

(A BLOCCO COME $\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta$)

PIÙ IN GENERALE, LA SOSTITUZIONE MINIMALE PRESCRINE

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = [c\vec{\alpha} \cdot \vec{\Pi} + \beta mc^2 + e\phi] \Psi \quad \vec{\Pi} = \vec{p} - \frac{e}{c}\vec{A}$$

IN TERMINI DEI BLOCCI 2×2 ,

$$i\hbar \begin{pmatrix} \dot{\psi} \\ \dot{\chi} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} mc^2 + e\phi & c\sigma \cdot \pi \\ c\sigma \cdot \pi & -mc^2 + e\phi \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$$

OVVERO

$$\begin{cases} i\hbar \dot{\psi} = (mc^2 + e\phi) \psi + c\sigma \cdot \pi \chi \\ i\hbar \dot{\chi} = c\sigma \cdot \pi \psi + (-mc^2 + e\phi) \chi \end{cases}$$

EQUIVALENTI ALL'EQUAZIONE DI DIRAC DI PARTENZA.

ORA RISORNO, 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 ENTRABILE SOTTRAENDO SEMPLICEMENTE IL TERMINE DI MASSA A RIPOSO DALL'HAMILTONIANA,

$$H_0 \rightarrow H_0 - mc^2$$

OTTENGO

$$i\hbar \dot{\Psi} = i\hbar \frac{d}{dt} \left(e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \Psi \right) = e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \dot{\Psi} + mc^2 e^{-i\frac{mc^2}{\hbar}t} \Psi$$

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 FAR 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

$$\underbrace{\begin{pmatrix} mc^2/1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} mc^2/0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}}_{\text{ENERGIE POSITIVE}}, \begin{pmatrix} -mc^2/0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} -mc^2/0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

ENERGIE POSITIVE

IL NOSTRO RISOLAMENTO È EFFICACE SULLE SOLUZIONI A ENERGIA POSITIVA, QUINDI ORA PONIAMO L'ATTENZIONE SU QUELLE.

NEL LIMITE NON RELATIVISTICO VOGLIO APROSSIMARE LE (I).

NELLA SECONDA, IN

$$(-2mc^2 + e\phi) \propto$$

VINCÈ SICURAMENTE IL PRIMO TERMINE E ANCHE SU $i\hbar\dot{\psi}$ (LA DERIVATA TIRA GIÙ L'ENERGIA PERCHÉ IL TEMPO COMPARTE SOLO IN $e^{-i\frac{H}{\hbar}t}$). RIMANE

$$\propto = \frac{\sigma \cdot \vec{\Pi} \psi}{2mc}$$

NEL LIMITE NON RELATIVISTICO \propto È PICCOLA:

$$\propto \sim \frac{mv}{mc} = \frac{v}{c} \ll 1$$

NELLA PRIMA OTTENGO, SOSTITUENDO QUANTO TROVATO,

$$i\hbar\dot{\psi} = \frac{c(\sigma \cdot \vec{\Pi})^2}{2mc} \psi + e\phi \psi = \left[\frac{(\sigma \cdot \vec{\Pi})^2}{2m} + e\phi \right] \psi$$

SE LA PARTICELLA FOSSE LIBERA (SENZA CAMPO MAGNETICO),

$$\vec{\Pi} \rightarrow \vec{P}$$

$$(\sigma \cdot \vec{P})^2 = P_i P_j \sigma_i \sigma_j = * \frac{1}{2} P_i P_j \{ \sigma_i, \sigma_j \} = P_i P_j \delta_{ij} = P^2$$

$$i\hbar\dot{\psi} \rightarrow \left(\frac{P^2}{2m} + e\phi \right) \psi$$

*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 PIÙ ESTESO.

NEL CASO DI INTERAZIONE,

$$\vec{\Pi} = \vec{P} - e\vec{A}$$

E LE COMPONENTI Π_i, Π_j NON COMMUTANO: ALLORA ($[\sigma, \Pi] = 0$)

$$\begin{aligned} (\sigma \cdot \vec{\Pi})^2 &= \Pi_i \Pi_j \sigma_i \sigma_j \\ &= \Pi_i \Pi_j \left(\frac{1}{2} \{ \sigma_i, \sigma_j \} + \frac{1}{2} [\sigma_i, \sigma_j] \right) \\ &= \Pi_i \Pi_j (\delta_{ij} + i \epsilon_{ijk} \sigma_k) \\ &= \vec{\Pi}^2 + i \epsilon_{ijk} \Pi_i \Pi_j \sigma_k \\ &= \vec{\Pi}^2 + i \epsilon_{ijk} \left(\frac{1}{2} [\Pi_i, \Pi_j] + \frac{1}{2} \{ \Pi_i, \Pi_j \} \right) \sigma_k \\ &= \vec{\Pi}^2 + \frac{i}{2} \epsilon_{ijk} [\Pi_i, \Pi_j] \sigma_k \quad \text{SIMMETRICO} \end{aligned}$$

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

$$[\frac{d}{dx}, A(x)] \psi = \frac{d}{dx} [A(x) \psi] - A \frac{d\psi}{dx} = \left(\frac{d}{dx} A(x) \right) \psi$$

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

$$\begin{aligned} (\sigma \cdot \vec{\pi})^2 &= \vec{\pi}^2 - \frac{\hbar e}{2c} \epsilon_{ijk} (\partial_i A_j - \partial_j A_i) \sigma_k \\ &= \vec{\pi}^2 - \frac{\hbar e}{2c} 2(\nabla \cdot \vec{A}) \cdot \vec{\sigma} \\ &= \vec{\pi}^2 - \frac{e\hbar}{c} \vec{B} \cdot \vec{\sigma} \end{aligned}$$

ABBIAMO OTTENUTO

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{2t} = \frac{\vec{\pi}^2}{2m} + e\phi\psi - \frac{e\hbar}{2mc} \vec{B} \cdot \vec{\sigma} \psi$$

$$\frac{(\vec{p} - \frac{e}{c}\vec{A})^2}{2m} + e\phi\psi - \frac{e}{mc} \vec{B} \cdot \vec{\sigma} \psi \quad \vec{\sigma} = \frac{\vec{\sigma}}{2}$$

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

$$\mu = -\frac{e}{mc} \vec{s}$$

DONE \vec{s} È LO SPIN: NON È INTERPRETABILE COME UN MOMENTO ANGOLARE, PERCHÉ IL RAPPORTO GIROMAGNETICO È IL DOPPIO DI QUELLO CLASSICO. Sperimentalmente, tale rapporto è circa 2 e non esce dalla teoria perché abbiamo trascurato la contrareazione dell'elettrone sul campo (si vede in QED).

LA TEORIA PREVEDE CHE I LIVELLI NON DIPENDANO DALL'ORIENTAZIONE DELLO SPIN, MENTRE SAPPIAMO CHE NON È VERO: VEDREMO CHE CIO' È DONATO ALL'EFFETTO SPIN-ORBITA, CHE NON È ELETROMAGNETICO.

* NELL'EQUAZIONE DI PAULI SONO CONSERVATI CONTEMPORANEAMENTE IL MOMENTO ANGOLARE ORBITALE E QUELLO DI SPIN; INVECE NELL'EQUAZIONE DI DIRAC NON SI CONSERVA

$$L = r \wedge p$$

PER VEDERLO, BASTA MOSTRARE CHE NON COMMUTA CON H:

$$[r \wedge p, (c\alpha \cdot p + \beta mc^2)]$$

$$= [r \wedge p, c\alpha \cdot p] = c[r \wedge p, \alpha \cdot p] = c[r, \alpha \cdot p] \wedge p$$

INFATTI NEL CASO LIBERO LE p_i COMMUTANO. DETTE x_i LE COMPONENTI DI r ,

$$[x_i, \alpha_j p_j] = \alpha_j [x_i, p_j] = i\hbar \alpha_j \delta_{ij} = i\hbar \alpha_i$$

$$[L, H_0] = i\hbar \alpha (\alpha \wedge L)$$

INTRODUCIAMO LO SPIN

$$\underline{S} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}$$

E VERIFICHIAMO SE

$$[\underline{S}, H_0] = [\underline{S}, c\alpha \cdot p + \beta mc^2] = [\underline{S}, c\alpha \cdot p] = c[\underline{S}, \alpha \cdot p]$$

NON È DIFFICILE DEMONSTRARE CHE

$$\underline{J} = (r \wedge p + \underline{S})$$

$$[\underline{J}, H_0] = 0$$

QUINDI SEPARATAMENTE NON SI CONSERVANO NÉ L , NÉ \underline{S} : SI CONSERVA INVECE \underline{J} .

NOTA:

$$1) \text{ NON È } \propto S, \text{ PERCHÉ } \underline{S} = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}$$

$$2) \text{ È LA GENERALIZZAZIONE A 4 COMPONENTI DI } \underline{S} = \frac{\hbar}{2} \underline{\sigma}$$

NOTA:

$$[S_i, \alpha_j p_j] = \frac{\hbar}{2} \left\{ \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \right\} p_j$$

$$= \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} p_j = i\hbar \epsilon_{ijk} \alpha_k p_j = i\hbar (p_i \underline{\alpha})$$

NOTA: SE \underline{J} È CONSERVATO E L NO, EVIDENTEMENTE NON LO È NEANCHE \underline{S}

* CHE COSA SUCCIDE SE AGGIUNGO ALL'HAMILTONIANA UN POTENZIALE

$$V = V(r)$$

(COME QUELLO COULOMBIANO)?

NOTA: RIMUOVO PERÒ IL CAMPO ELETROMAGNETICO.

NEL LIMITE NON RELATIVISTICO ANCHE $[S, H] = 0$, MA IN REALTA' I LIVELLI ENERGETICI DIPENDONO DA \vec{S} : CERCHIAMO UN'APPROXIMAZIONE CHE LO SPREGHI.

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = (c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) \Psi + V(r) \Psi$$

$$i\hbar \begin{pmatrix} \tilde{\Psi} \\ \tilde{X} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} mc^2 + V & c(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \\ c(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) & -mc^2 + V \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \tilde{\Psi} \\ \tilde{X} \end{pmatrix}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} i\hbar \tilde{\Psi} = (mc^2 + V) \tilde{\Psi} + c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} \tilde{X} \\ i\hbar \tilde{X} = c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} \tilde{\Psi} + (-mc^2 + V) \tilde{X} \end{array} \right.$$

COME PRIMA, FACCO UNA TRASFORMAZIONE CANONICA PER SOTTRAIRE L'ENERGIA A RIPOSO E OTTENGO

$$\left\{ \begin{array}{l} i\hbar \tilde{\Psi} = V\Psi + c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} X \\ i\hbar \tilde{X} = c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} \Psi + (-2mc^2 + V) X \end{array} \right.$$

POLICHÉ

$$\begin{pmatrix} \Psi \\ X \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \Psi_0 \\ X_0 \end{pmatrix} e^{-i\frac{E}{\hbar}t}$$

CERCO GLI AUTONVALORI DELL'EQUAZIONE DI DIRAC

$$\left\{ \begin{array}{l} E\Psi = V\Psi + c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} X \\ EX = c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} \Psi + (-2mc^2 + V) X \end{array} \right. \quad (II)$$

STANOLTA IL TERMINE IN V NON LO IGNORO, ALTRIMENTI MI PERDO DI NUOVO SPIN-ORBITA. SORNO INVECE

$$(2mc^2 + E - V) X = c\vec{\sigma} \cdot \vec{p} \Psi$$

$$X = (2mc^2 + E - V)^{-1} c(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \Psi = \frac{1}{2mc^2} \left(1 + \frac{E-V}{2mc^2} \right)^{-1} c(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \Psi$$

$$\approx \frac{1}{2mc} \left(1 - \frac{(E-V)}{2mc^2} \right) c(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \Psi$$

ABBIANO TROVATO

$$X = \frac{1}{2mc} (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \Psi + \frac{1}{4m^2 c^3} (E-V)(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \Psi$$

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)

$$E\psi = V\psi + \frac{1}{2m} p^2\psi - \frac{1}{4m^2c^2} (\underline{\sigma} \cdot \underline{p})(E-V)(\underline{\sigma} \cdot \underline{p})\psi$$
$$= V\psi + \frac{1}{2m} p^2\psi - \frac{1}{4m^2c^2} \left\{ (E-V)p^2 + [(\underline{\sigma} \cdot \underline{p})(E-V)](\underline{\sigma} \cdot \underline{p}) \right\} \psi$$

DONDE SI È USATO

$$(\underline{\sigma} \cdot \underline{p})^2 = p^2$$

RICAPITOLANDO

$$\underline{J} = r \wedge \underline{p} + \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = (C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2) \psi$$

$$H_0 = C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2$$

SE A 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 SUE AUTORALORI (e.g. ATOMO DI H) COMPRENDONO IL TERMINE DI ENERGIA A RIPOSO. LO POSSIAMO SOTTRARRE E OTTIENIAMO

$$H_0 = C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} + \beta mc^2 + V(r) - mc^2$$

$$H_0 = \begin{pmatrix} V & C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} \\ C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} & -2mc^2 + V \end{pmatrix}$$

PER UN e^- NON RELATIVISTICO, IL TERMINE 'E' IN

$$H_0 \psi = E\psi$$

È PICCOLO. RISOLVIAMO IL PROBLEMA AGLI AUTORALORI

$$\begin{pmatrix} V & C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} \\ C\underline{p} \cdot \underline{\alpha} & -2mc^2 + V \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$$

QOÈ (SENZA APPROSSIMAZIONI)

$$\begin{cases} \sqrt{\gamma} + c(\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \chi = E\gamma \\ c(\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \dot{\chi} + (-2mc^2 + \gamma) \chi = E\dot{\chi} \end{cases} \quad (I)$$

SI È VISTO CHE χ È PICCOLA E γ È GRANDE NEL CASO NON RELATIVISTICO: INFATTI (OCCHIO CHE $\underline{p} \cdot \underline{\sigma}$ NON COMMUTA CON \sqrt{r})

$$\begin{aligned} \chi &= \frac{1}{(2mc^2 - \gamma + E)} c(\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \gamma \\ &= \frac{1}{1 + \frac{E - \gamma}{2mc^2}} \frac{c \underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{2mc^2} \gamma \approx \left(1 + \frac{\gamma - E}{2mc^2}\right) \frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{2mc} \gamma \end{aligned}$$

SOSTITUITA NELLA PRIMA DELLE (I) HO, RICORDANDO $(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})^2 = \underline{p}^2$,

$$\begin{aligned} E\gamma &= \sqrt{\gamma} + (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \left(1 + \frac{\gamma - E}{2mc^2}\right) \frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{2m} \gamma \\ &= \left(\frac{\underline{p}^2}{2m} + \gamma\right) \gamma + (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \frac{(\gamma - E)}{4m^2 c^2} (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \gamma \end{aligned}$$

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

$$E\gamma = \left(\frac{\underline{p}^2}{2m} + \gamma\right) \gamma + \frac{\gamma - E}{4m^2 c^2} \underline{p}^2 \gamma + \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma} \gamma)}{4m^2 c^2} (\underline{p} \cdot \underline{\sigma}) \gamma$$

POICHE AL PRIMO ORDINE (AL DENOMINATORE HO $4m^2 c^2$, PERÒ GLI ORDINI SUCCESSIVI)

$$\gamma - E \approx -\frac{\underline{p}^2}{2m}$$

NOTA: ALTRIMENTI AVREI DOVUTO RISOLVERE PER E DI NUOVO.

$$E\gamma = \left(\frac{\underline{p}^2}{2m} + \gamma\right) \gamma - \frac{\underline{p}^2 \cdot \underline{p}^2}{8m^3 c^2} \gamma + \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma} \gamma)}{4m^2 c^2} \underline{p} \cdot \underline{\sigma} \gamma$$

E RI CONOSCIAMO

$$E = \sqrt{m^2 c^4 + c^2 \underline{p}^2} - mc^2 \approx \frac{\underline{p}^2}{2m} - \frac{\underline{p}^2 \cdot \underline{p}^2}{8m^3 c^2}$$

NOTA:

$$\begin{aligned} &mc^2 \sqrt{1 + \frac{\underline{p}^2}{m^2 c^2}} \\ &\approx mc^2 \left(1 + \frac{1}{2} \frac{\underline{p}^2}{m^2 c^2} - \frac{1}{8} \frac{\underline{p}^2 \underline{p}^2}{m^4 c^4}\right) \end{aligned}$$

CHI È L'ULTIMO TERMINE?

CALCOLIAMO

$$[(\mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma}) \mathbf{V}] \mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma} = -\hbar^2 (\boldsymbol{\sigma} \cdot \nabla \mathbf{V}) \boldsymbol{\sigma} \cdot \nabla$$

MA

$$\nabla V(r) = V'(r) \nabla r = V'(r) \hat{r} = \frac{V'(r)}{r} \Sigma$$

QUINDI

$$[(\mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma}) \mathbf{V}] \mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma} = -\hbar^2 \frac{V'(r)}{r} (\boldsymbol{\sigma} \cdot \boldsymbol{\sigma})(\boldsymbol{\sigma} \cdot \nabla)$$

DONDE

$$(\boldsymbol{\sigma} \cdot \boldsymbol{\sigma})(\boldsymbol{\sigma} \cdot \nabla) = x_i \sigma_i \sigma_j \nabla_j = x_i \nabla_j \left\{ \frac{\{\sigma_i, \sigma_j\} + [\sigma_i, \sigma_j]}{2} \right\}$$

$$= x_i \nabla_j \frac{1}{2} \{ 2\delta_{ij} + 2i \epsilon_{ijk} \sigma_k \} = \mathbf{x} \cdot \nabla + i \epsilon_{ijk} \sigma_k x_i \nabla_j$$

INFATTI $\boldsymbol{\sigma}$ COMMUTA CON ∇ E \mathbf{x} . TRONIAMO

$$[(\mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma}) \mathbf{V}] \mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma} = -\frac{\hbar^2}{Am^2c^2} \frac{V'}{r} [\mathbf{x} \cdot \nabla + i(\mathbf{x} \wedge \nabla) \cdot \boldsymbol{\sigma}]$$

IN CUI RICONOSCIAMO IL TERMINE DI INTERAZIONE SPIN-ORBITA

SI NOTI CHE

$$\frac{\mathbf{x} \cdot \nabla}{r} = \frac{\partial}{\partial r} \quad (= \hat{r} \cdot \nabla, \text{ O ANCHE } \frac{x^i}{r} \partial_i f(r) = \frac{x^i}{r} f'(r) \frac{x_i}{r} = \frac{x^i x_i}{r^2} f'(r))$$

PERCIA' NELL' HAMILTONIANA COMPARTE

$$H_{LS} = -\frac{\hbar^2}{Am^2c^2} V'(r) \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{Am^2c^2} \frac{V'(r)}{r} (\mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma})$$

ED È QUESTO A NON PERMETTERE LA CONSERVAZIONE INDEPENDENTE

DI $\mathbf{L} \cdot \boldsymbol{\sigma}$.

METRICA INDOTTA DALL'EQUAZIONE DI DIRAC

SIA I FOTONI CHE I QUANTI DEL CAMPO DI K-G ERANO BOSONI.

STUDIEREMO 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

$$\Psi = \Psi^+ \gamma^0$$

$$(i\cancel{D} - m)\Psi = 0$$

$$i\gamma^\mu \partial_\mu \Psi - m\Psi = 0$$

$$-i\partial_\mu \Psi^+ \gamma^\mu + m\Psi^+ = 0$$

$$-i\partial_\mu \Psi^+ \gamma^\mu + \gamma^0 - m\bar{\Psi} = 0$$

$$i\partial_\mu \bar{\Psi} \gamma^\mu + m\bar{\Psi} = 0$$

NOTA: OCCHIO CHE $\partial_\mu^+ \neq -\partial_\mu^-$. ERA VERO USANDO LA METRICA TRIDIMENSIONALE (O SI VERGIA DA INTEGRANDO PER PARTI), $\int \Psi^* \Psi dx$. QUI LA METRICA È QUELLA DEL PRODOTTO RIGA PER COLONNA, QUINDI QUANDO SOHNO + INTENDO SEMPLICEMENTE IL TRASPOSTO CONIUGATO.

NOTA: $[\partial_\mu, \gamma^\mu] = 0$ MA $[\gamma^\mu, \Psi] \neq 0$.

$$\gamma^0 \gamma^\mu \gamma^0 = \gamma^\mu$$

(EQUAZIONE DI DIRAC CONIUGATA)

O ANCHE, IN FORMA COMPATTA,

$$\bar{\Psi} \not{D} + m\bar{\Psi} = 0$$

CALCOLIAMO ALLORA

$$\begin{aligned} i\partial_\mu (\bar{\Psi}(x) \gamma^\mu \Psi(x)) &= \bar{\Psi} i\not{D} \Psi + i(\partial_\mu \bar{\Psi}) \gamma^\mu \Psi \\ &= \bar{\Psi} m\Psi - m\bar{\Psi}\Psi = 0 \end{aligned}$$

ABBIAMO TRONATO LA CORRENTE CONSERVATA $J^\mu = \bar{\Psi}(x) \gamma^\mu \Psi(x)$, GOE

$$\frac{d}{dt} \int_{-\infty}^{\infty} d^3x \bar{\Psi} \gamma^0 \Psi = \frac{d}{dt} \int_{-\infty}^{\infty} d^3x \Psi^+ \gamma^0 \gamma^0 \Psi = \frac{d}{dt} \int_{-\infty}^{\infty} d^3x \Psi^+ \Psi$$

"

$$\int_{-\infty}^{\infty} d^3x \partial_0 (\bar{\Psi} \gamma^0 \Psi) = - \int_{-\infty}^{\infty} d^3x \partial_0 (\bar{\Psi} \gamma^0 \Psi) = 0$$

PERCIO' LA NORMA DI DIRAC

$$\int d\mathbf{x} \Psi^+ \Psi$$

È INDEPENDENTE DAL TEMPO. È SEMPRE POSITIVA:

$$\Psi_a^* \Psi_a = \sum_a |\Psi_a|^2$$

NOTA: RICHIESTA UNA NORMA INDEPENDENTE DAL TEMPO IMPLICA CHE L'EVOLUZIONE TEMPORALE SIA UNITARIA.

SOLUZIONE DELL'EQUAZIONE DI DIRAC LIBERA

SCEGLIAMO

$$\Psi(\mathbf{x}) = e^{-ipx} w(p)$$

DONDE $w(p)$ È UN OGGETTO A 4 COMPONENTI (SPINORE) CHE DIPENDE SOLO DALL'IMPULSO. LA DIPENDENZA DA \mathbf{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 $e^{-ip^0 x^0} = e^{-iEt} = e^{-iEt}$?

(L'ULTIMA È LA FORMA TRIDIMENSIONALE). SOSTITUITA NELL'EQUAZIONE DI DIRAC DA (Pⁱ SONO I NUMERI, γ^i È MATERIALE E QUINDI COMMUTANO)

$$i \gamma^\mu \frac{\partial}{\partial x^\mu} e^{-ip_\mu x^\mu} = i(-i) p_\mu \gamma^\mu e^{-ipx} = p_\mu \gamma^\mu e^{-ipx}$$

PERCIO' HO SOLO

$$(p - m) w(p) = 0$$

RICORDANDO $\gamma^0 = \text{diag}(1, -1)$, $\gamma = \begin{pmatrix} 0 & \sigma \\ -\sigma & 0 \end{pmatrix}$ ($\gamma^i = \rho \alpha^i$),

NOTA: POICHÉ $w = w(p)$, ρ LO TRATTA COME UNA COSTANTE.

NOTA: CERCO LA RELAZIONE DI DISPERSIONE PER p^k .

$$= \begin{pmatrix} p^0 - m & -p \cdot \sigma \\ p \cdot \sigma & -p^0 - m \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = 0$$

$$\begin{cases} (p^0 - m)\psi - (p \cdot \sigma)\chi = 0 \\ (p \cdot \sigma)\psi - (p^0 + m)\chi = 0 \end{cases}$$

NOTA: ψ, χ SONO SPINORI BIDIMENSIONALI.

SI NOTI CHE IL DETERMINANTE DELLA MATERIALE (I) NON SI CALCOLA IN MODO NAIF PERCHÉ SONO BLOCCHI 2×2 . AGGIAMO IL PROBLEMA RICORDANDO χ E SOSTITUENDOLA NELLA PRIMA EQUAZIONE.

SI HA ALLORA

$$\chi = \frac{(p \cdot \sigma) \psi}{p^0 + m}$$

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

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

$$\Rightarrow p^0 = \pm \sqrt{m^2 + p^2} := \pm E_p$$

CIASCUA SOLUZIONE HA INOLTRE MOLTEPLICITÀ 2 (LA SOLUZIONE STA SU UN MANIFOLD BIDIMENSIONALE, SPIN \uparrow E \downarrow , DA QUI L'ENERGIA NON DIPENDE). PER CONVENZIONE, USEREMO (ENERGIE POSITIVE)

$$p^0 > 0$$

$$e^{ipx} u(p)$$

MENTRE PER LE ENERGIE NEGATIVE USEREMO

$$e^{ipx} v(p)$$

DOVE p^0 È ANCORA POSITIVO; u E v SONO SPINORI. SI NOTI CHE HO CAMBIATO ANCHE IL SEGNO DI p SPAZIALE, MA TANTO SI INTEGRA SU TUTTI I p . NOTIAMO CHE u E v SODDISFANO

$$(p^0 - m) u = 0$$

$$(p^0 + m) v = 0$$

QUEST'ULTIMA RICAVATA INSERENDO NELL'EQUAZIONE DI DIRAC

$$(ip - m) e^{ipx} = 0$$

AUORA, SCEGLIENDO LA SOLUZIONE CON $p^0 = E_p$,

$$\chi = \frac{(p \cdot \sigma)}{E_p + m} \psi$$

$$u(p) = \begin{pmatrix} \psi \\ \frac{p \cdot \sigma}{E_p + m} \psi \end{pmatrix}$$

DOVE $u(p)$ 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

$$p^0 = -E_p$$

$$-(E_p + m)\psi = (\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\chi$$

$$\psi = -\frac{\underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{E_p + m}\chi$$

PERÒ GLI SPINORI A ENERGIA NEGATIVA SONO

$$v(p) = \begin{pmatrix} -\underline{p} \cdot \underline{\sigma} & \chi \\ E_p + m & \chi \end{pmatrix}$$

PER χ ARBITRARIO.

* COME NORMALIZZO LE SOLUZIONI? POTREI USARE LA METRICA DI DIRAC MA IN GENERE FARÒ UNA NORMALIZZAZIONE INTERMEDIA.

PRENORMALIZZO

$$\bar{u}u = u^+ \gamma^0 u$$

$$\bar{v}v = v^+ \gamma^0 v$$

CHE DI PER SÌ SONO DEFINITI POSITIVI; TUTTAVIA

$$\begin{aligned} \bar{u}u &= \left(\psi^+, \frac{\psi^+ \underline{p} \cdot \underline{\sigma}}{E_p + m} \right) \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \frac{(\underline{p} \cdot \underline{\sigma})\chi}{E_p + m} \end{pmatrix} \\ &= \psi^+ \psi - \frac{\psi^+ \underline{p}^2 \psi}{(E_p + m)^2} = \psi^+ \psi \left(1 - \frac{\underline{p}^2}{(E_p + m)^2} \right) > 0 \end{aligned}$$

$$\bar{v}v < 0$$

NOTA: QUESTA NORMA NON È DEFINITA POSITIVA
QUELLA DI DIRAC SÌ, PERTOPO' $\psi^+ \psi > 0$.

PERÒ NORMALIZZO A

$$\bar{u}u = 1$$

$$\bar{v}v = -1$$

E LO FACCIO IMPOSENDO

$$\bar{u}_\lambda(p, \chi) u(p, \chi') = \delta_{\lambda \lambda'}$$

$$\bar{v}_\lambda(p, \chi) v(p, \chi') = -\delta_{\lambda \lambda'}$$

$$\bar{u}_\lambda(p) v_\lambda(p) = 0$$

($\lambda = 1, 2$, QUI INDICA DI χ_1 E χ_2)

VEDREMO CHE SI RITROVA LA FORMA

$$\Psi(x) = \sum_{\ell=1}^2 \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} (\alpha(\ell, r) u(\ell, r) e^{-ip \cdot x} + \beta(\ell, r) v(\ell, r) e^{ip \cdot x})$$

DEFINIAMO, PER LA NORMALIZZAZIONE INTERMEDIA, LA METRICA

$$(u_1, u_2)_{\text{INT}} = u_1^\dagger \gamma^\mu u_2 = \bar{u}_1 u_2 \quad (\text{LORENTZ INVARIANTE})$$

SI PUÒ DEMONSTRARE CHE IN QUESTA METRICA ρ È HERMITIANO.

QUINDI

$$E_\ell = \sqrt{m^2 + p^2}$$

NOTA: SEGUONO $\bar{u}u = \bar{v}v = 0$. u E v SONO AUTOVETTORI DI ρ CON AUTOVALORI DISTINTI $\pm m$, PERCIÒ SONO ORTOGONALI. (P. 168 RATTI). BASTA MOSTRARE CHE $(\rho \Psi_1, \Psi_2) = (\Psi_1, \rho \Psi_2)$

$$u_N(\ell) = \sqrt{\frac{E_\ell + m}{2m}} \begin{pmatrix} \Psi_N \\ \frac{\sigma \cdot \ell}{E_\ell + m} \Psi_N \end{pmatrix}$$

$$v_N(\ell) = \sqrt{\frac{E_\ell - m}{2m}} \begin{pmatrix} \frac{\sigma \cdot \ell}{E_\ell - m} N_N \\ N_N \end{pmatrix}$$

PER CONVENZIONE,

$$N_2 = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad N_1 = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

LE Onde Piane Normalizzate CON LA METRICA DI DIRAC

$$\int \Psi_1^\dagger(x) \Psi_2(x) dx$$

SONO INVECE

$$\Psi_{\ell, N}^{(+)}(x) = \sqrt{\frac{m}{E_\ell}} \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} u_N(\ell) e^{-ipx}$$

(PROPRIO QUELL' $\frac{1}{\sqrt{E_\ell}}$ GARANTISCE LA COVARIANZA DELLA TEORIA, COME SI VEDRA' IN CORSI PIÙ AVANZATI)

$$\int \Psi_{\ell, N}^{(+)\dagger} \Psi_{\ell', N'}^{(+)}(x) dx = \delta(\ell - \ell') \delta_{NN'}$$

E INFINE LA FORMA PIÙ GENERALE È DATA DALLA SOVRAPPOSIZIONE

$$\Psi(x) = \sum_{N=1}^2 \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_\ell}} (b_N(\ell) u_N(\ell) e^{-ipx} + c_N^*(\ell) v_N(\ell) e^{ipx})$$

* LE u_N E LE v_N FORMANO UNA BASE COMPLETA PER LE SOLUZIONI A OGNI ℓ (QUINDI E_ℓ) FISSATO. DATA LA MATRICE 4×4 $u\bar{u}$ (È UN PROIEZIONE, $u_i \bar{u}_i$, MENTRE $\bar{u}u$ È UN NUMERO), QUESTO SI ESPRIME TRAMITE LA RELAZIONE DI COMPLETITÀ PER GLI SPINORI

DI DIRAC

NOTA: VISTO CHE LAVORIAMO A \vec{P} FISSATO, VALE LA PENA DI SOTTINTENDERLO D'UNQUE.

$$\sum_{\lambda=1}^2 \left(u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p}) + v_\lambda(\vec{p}) \bar{v}_\lambda(\vec{p}) \right) = 1I_4 \quad (I)$$

DONDE L'OPERAZIONE \oplus È DA DEFINIRSI; LA SI CONFRONTI CON

$$\sum_m |m\rangle \langle m| = 1I$$

DETTA I LA MATEMATICA IN (I), VERIFICHIAMO

$$I u_N(\vec{p}) = \sum_{\lambda=1}^2 u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p}) u_{N'}(\vec{p}) \stackrel{= \delta_{NN'}}{\oplus} \bar{u}_N(\vec{p}) v_N(\vec{p}) = 0$$

$$I v_{N'}(\vec{p}) = \sum_{\lambda=1}^2 0 \oplus v_\lambda(\vec{p}) \bar{v}_{N'}(\vec{p}) v_N(\vec{p}) \stackrel{= -\delta_{NN'}}{=} -\delta_{NN'}$$

PEROO' AL POSTO DI \oplus METTIAMO UN SEGNO ' $-$ '. ALLORA

$$I = \sum_{\lambda=1}^2 \left(u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p}) - v_\lambda(\vec{p}) \bar{v}_\lambda(\vec{p}) \right)$$

DI QUESTI 4 PROIETORI, I 2 u_λ RIGUARDANO LE ENERGIE POSITIVE
E SODDISFANO

$$(\beta - m) u_\lambda(\vec{p}) = 0$$

$$\cancel{\beta} \sum_{\lambda=1}^2 u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p}) = m \sum_{\lambda=1}^2 u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p})$$

$$(\beta - m) \sum_{\lambda=1}^2 u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p}) = 0$$

NOTA: CONTINUA A PENSARE u_λ COME $|u\rangle \langle u|$.
 $|u\rangle = m|u\rangle$, QUINDI $\cancel{\beta}|u\rangle \langle u| = m|u\rangle \langle u|$.

NOTA: DEFINISCI I DUE PROIETORI

$$\Lambda^{(+)}(\vec{p}) = \sum_{\lambda=1}^2 u_\lambda(\vec{p}) \bar{u}_\lambda(\vec{p})$$

$$\Lambda^{(-)}(\vec{p}) = - \sum_{\lambda=1}^2 v_\lambda(\vec{p}) \bar{v}_\lambda(\vec{p})$$

ALLORA QUESTA MATEMATICA È PROPORZIONALE A $(\beta + m)$: ANCHE LEI SODDISFA

$$(\beta - m)(\beta + m) = \beta^2 - m^2 = p_\mu \gamma^\mu p_\nu \gamma^\nu - m^2$$

$$= p_\mu p_\nu \frac{1}{2} \left(\{ \gamma^\mu, \gamma^\nu \} + [\gamma^\mu, \gamma^\nu] \right) - m^2 = g^{\mu\nu} p_\mu p_\nu - m^2 = p^2 - m^2 = 0$$

NOTA: CI SAREBBE QUALCOSA DA RIDIRE SULLA PRESUNTA UNICITÀ DELLA SOLUZIONE
CHE PERMETTE DI AFFERMARE QUESTA PROPORZIONALITÀ. UNO PERO' PUÒ DIMOSTRARLO "PER
ESAUSSIONE" PROVANDOLO SULLE 16 MATEMATICHE DI DIRAC.

Allora introduco la costante di proporzionalità α e scrivo

$$\sum_{\lambda} u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) = \alpha(p+m)$$

Perché sia un proiettore,

$$\alpha^2 (p+m)^2 = \alpha(p+m)$$

$$\alpha^2 (m^2 + m^2 + 2mp) = \alpha(p+m)$$

$$\alpha^2 2m(p+m) = \alpha(p+m)$$

NOTA: si è visto che $p^2 = p^2 = m^2$.

$$\Rightarrow \alpha = \frac{1}{2m}$$

Ripetendo il ragionamento per τ ,

$$\sum_{\lambda} v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p) = \frac{p-m}{2m}$$

$$I = \frac{p+m}{2m} - \frac{p-m}{2m}$$

$$\sum_{\lambda} u_{\lambda}(p) \bar{u}_{\lambda}(p) - \sum_{\lambda} v_{\lambda}(p) \bar{v}_{\lambda}(p)$$

NOTA: che soddisfa
 $(p+m)v = 0$

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

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi} (i\gamma - m) \Psi$$

$$S = \int d^4x \bar{\Psi} (i\gamma - m) \Psi$$

NOTA: in effetti usando EULERO-LAGRANGE È MENO IMMEDIATO.

PER VERIFICARLO USO LE EQUAZIONI DI EULER-LAGRANGE, OPPURE VARIO IN MODO INDEPENDENTE Ψ E $\bar{\Psi}$ (CHE PER ORA NON È $\Psi^+ \gamma^0$) E

$$\delta S = \int d^4x \times (\delta \bar{\Psi} (i\gamma - m) \Psi + \bar{\Psi} (i\gamma - m) \delta \Psi) \equiv 0$$

IL PRIMO PEZZO MI DA' $(i\gamma - m)\Psi = 0$, MENTRE INTEGRANDO PER PARTI IL SECONDO

$$\int \bar{\Psi} (i\gamma - m) \delta \Psi = \int \bar{\Psi} i\gamma^\mu \partial_\mu \delta \Psi - \int m \bar{\Psi} \delta \Psi = - \int \partial_\mu \bar{\Psi} i\gamma^\mu \delta \Psi - m \int \bar{\Psi} \delta \Psi \equiv 0$$

VERO SE

$$i\partial_\mu \bar{\Psi} i\gamma^\mu + m \bar{\Psi} = 0 \Rightarrow \bar{\Psi} (i\gamma + m) = 0$$

I MOMENTI CANONICI CONIUGATI SONO

$$\Pi_\Psi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\Psi}} = i\bar{\Psi}\gamma^0 = i\Psi^+\gamma^0\gamma^0 = i\Psi^+$$

(L'IDENTIFICAZIONE $\bar{\Psi}\gamma^0 = \Psi^+$ 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

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

$$[\Psi_a(x), \bar{\Psi}_b(y)\gamma^0]_{x^0=y^0} = [\Psi_a(x), \Psi_b^+(y)]_{x^0=y^0} = i\delta(x-y)\delta_{ab}$$

DENTRO

$$\Psi(x) = \sum_{n=1}^2 \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} \left(b_n(p) u_n(p) e^{-ipx} + c_n^+(p) v_n(p) e^{ipx} \right) \quad (I)$$

I COEFFICIENTI $b_n(p)$ E $c_n(p)$ DIVENTANO OPERATORI CON REGOLE DI COMMUTAZIONE

$$[b_n(p), b_m^+(p')] = \delta_{mn} \delta(p-p')$$

NOTA: COME POSSO OTTENERE TUTTE LE REGOLE SE MANCA $\Pi_{\bar{\Psi}}$? IN REALTA' 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 a INDICE DI DIRAC)

$$H = \int dx \left[\overline{\Psi} \frac{\partial L}{\partial \dot{\Psi}} \dot{\Psi} + \underbrace{\frac{\partial L}{\partial \dot{\Psi}} \dot{\Psi}}_0 - \bar{\Psi}(i\gamma^\mu - m)\Psi \right]$$

$$= \int dx \left[i\bar{\Psi}\gamma^0\dot{\Psi} - \bar{\Psi}\gamma^0\partial_0\Psi - \bar{\Psi}\gamma^i\partial_i\Psi + m\bar{\Psi}\Psi \right]$$

$$= \int dx \left[-i\Psi^+\gamma^0\gamma^i\partial_i\Psi + m\Psi^+\gamma^0\Psi \right]$$

RICORDANDO

$$\gamma^i = \beta\alpha^i$$

$$\gamma^0 = \beta$$

SI HA LA QUANTITA' CONSERVATA (DAL TEOREMA DI NOETHER)

$$H = \int dx \Psi^+ (\alpha \cdot p + \beta_m) \Psi \quad (II)$$

SE Ψ FOSSE UN NUMERO E NON UN OPERATORE, QUESTO SAREBBE IL VALOR MEDIO DELL'HAMILTONIANA DI DIRAC.

IN PRATICA IL PRODOTTO $\Psi^+ \Psi$ PUO' RESTITUIRE I PEZZI: 2 OPERATORI DI CREAZIONE, 2 DI ANNIHILAZIONE O UNO PER TIPO. MA PERCHÉ H SIA CONSERVATA, I PRIMI DUE CASI SONO INAMMISSIBILI:

$$\Psi^+ \Psi \sim (b^+ e^{ipx} + c e^{-ipx})(b e^{-ipx} + c^+ e^{ipx})$$

QUINDI LE FASI DEVONO NECESSARIAMENTE CANCELLARSI, PERCHÉ QUEST'OGGETTO NON DEVE DIPENDERE DAL TEMPO; SE ANESSI INSIEME b^+ E c^+ QUELLA FASE NON LA COMPENSA NESSUNO. IN EFFETTI INTEGRANDO IN dx SI VEDREBBE CHE TALI TERMINI SPARISCONO.

C'E' $(\alpha \cdot p + m\beta)$ TRA Ψ^+ E Ψ : COSA CAMBIA? IN REALTA' I DUE PEZZI DI CUI È COMPOSTA Ψ SONO AUTOFUNZIONI DI H_0 :

$$H_0 b_n(\ell) u_n(\ell) e^{-ipx} = E_\ell \quad ()$$

$$H_0 c_n^+(\ell) v_n(\ell) e^{ipx} = -E_\ell \quad ()$$

NOTA: VOGLIO SOSTituIRE I CAMPI Ψ E Ψ^+
(VEDI (I)) NELL'ENERGIA (II).

$$H = \int dx \sum_{n=1}^{\infty} [E_\ell b_n^+(\ell) b_n(\ell) - E_\ell c_n^+(\ell) c_n(\ell)] \quad \text{CON IL BUON ORDINAMENTO È } c^+ c^-$$

CHE È CATASTROFICA: NON È DEFINITA POSITIVA!

CON K-G NON SUCCEDENA: IN SECONDA QUANTIZZAZIONE $H \geq 0$,

RISOLVENDO IL PROBLEMA DELLE ENERGIE NEGATIVE,

PROVIAMO A CAMBIARE LE REGOLE DI COMMUTAZIONE METTENDOCI GLI ANTI COMMUTATORI:

$$\{b_n(\ell), b_{n'}^+(\ell')\} = \delta_{nn'} \delta(\ell - \ell')$$

$$\{c_n(\ell), c_{n'}^+(\ell')\} = 0$$

$$\{\Psi_a(x), \Psi_b^+(y)\}_{x^0=y^0} = \delta(x-y) \delta_{ab}$$

$$\{b_n(\ell), c_{n'}^+(\ell')\} = 0$$

COSÌ NON POSSO AVERE INFINITE PARTICELLE DI TIPO C CHE RENDONO $H < 0$ (E CON ENERGIE NEGATIVE INDEFINITAMENTE GRANDI).

INFATTI

$$C_n^+(\underline{p}) C_n^+(\underline{p}) |0\rangle = 0$$

$$\{C_n^+, C_n^+\} = C_n^{+2} + C_n^{+2} = 0 \Rightarrow C_n^{+2} = 0$$

CON IL BUON ORDINAMENTO,

$$H = \int d\underline{p} \sum_{n=1}^{\infty} [E_p b_n^+(\underline{p}) b_n(\underline{p}) + E_p C_n^+(\underline{p}) C_n(\underline{p})]$$

Dove ho di nuovo sottratto il pezzo infinito e il segno cambia:

$$\{a, a^+\} = 1$$

$$aa^+ = 1 - a^+a$$

$\tilde{}$ COSTANTE INFINTA

$$aa^+ = -a^+a$$

NOTA: IL BUON ORDINAMENTO NON È "METTERE GLI OPERATORI DI CREAZIONE A DESTRA", MA SOTTRAERRE I TERMINI DI ENERGIA INFINTA.

COSTRUIAMO QUINDI L'IMPULSO

$$p^i = - \int dx \frac{\partial}{\partial \psi} \partial_i \psi = -i \int \psi^+ \nabla_i \psi$$

NOTA: $L = \bar{\psi} (\gamma^0 \partial_0 + \gamma^k \partial_k - m) \psi$, QUINDI
 $\frac{\partial \psi}{\partial \bar{\psi}} = \bar{\psi} \gamma^0 = \psi^+ \gamma^0 \gamma^0 = \psi^+$

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

$$\Psi_\alpha(x) = \sum_{r=1}^2 \int \frac{d\underline{p}}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} (b_r(\underline{p}) u_r^\alpha(\underline{p}) e^{-ipx} + c_r^+(\underline{p}) v_r^\alpha(\underline{p}) e^{ipx})$$

$$\bar{\Psi}_\beta(y) = \sum_{r=1}^2 \int \frac{d\underline{p}}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} (b_r^+(\underline{p}) \bar{u}_r^\beta(\underline{p}) e^{ipy} + c_r(\underline{p}) \bar{v}_r^\beta(\underline{p}) e^{-ipy})$$

CALCOLIAMO L'UNICO VALORE MEDIO NON NULLO

NOTA: IL VALORE MEDIO DI $\Psi(x)\bar{\Psi}(y)$ È NULLO PERCHÉ GLI STATI CREATI DA b^+ E c^+ SONO ORTOGONALI. SI SALVA bb^+ .

$$\langle 0 | \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) | 0 \rangle = \sum_{r,r'} \int \frac{d\underline{p}}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} u^\alpha(\underline{p}, r) e^{-ipx} \frac{d\underline{p}'}{(2\pi)^{3/2}} \sqrt{\frac{m}{E_{p'}}} \bar{u}^\beta(\underline{p}', r') e^{ipy} \cdot (*)$$

(INFATTI $c_r(\underline{p})|0\rangle = 0$, $\langle 0|c_r^+(\underline{p}) = 0$), DOVE

NOTA: $\Psi\bar{\Psi}$ È UNA MATRICE, QUINDI $\Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) = [\Psi(x)\bar{\Psi}(y)]_{\alpha\beta}$.

$$(*) = \langle 0 | b(\underline{p}', r') b^+(\underline{p}, r) | 0 \rangle = \delta(\underline{p} - \underline{p}') \delta_{rr'}$$

INDIPENDENTEMENTE DALLE REGOLE DI COMMUTAZIONE SCELTE.

NOTA: INFATTI $bb^+ = \{b, b^+\} - b^+b = [b, b^+] + b^+b$ E OVIAMENTE $\langle 0 | b^+ b | 0 \rangle = 0$.

ALLORA

$$\langle 0 | \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) | 0 \rangle = \sum_r \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \left(\frac{m}{E_p} \right) u_\alpha(p, r) \bar{u}_\beta(p, r) e^{-ip(x-y)}$$

MA L'ELEMENTO DI MATRICE DEL PROIETTORE $\hat{n}\hat{n}$ VALE

$$\sum_r (u_\alpha(p, r) \bar{u}_\beta(p, r)) = \sum_r (u(p, r) \bar{u}(p, r))_{\alpha\beta} = \left(\frac{p+m}{2m} \right)_{\alpha\beta}$$

QUINDI

$$\langle 0 | \Psi_\alpha(x) \bar{\Psi}_\beta(y) | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \left(\frac{m}{E_p} \right) \left(\frac{p+m}{2m} \right)_{\alpha\beta} e^{-ip(x-y)}$$

$$= (i\phi_x + m)_{\alpha\beta} \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3 2E_p} e^{-ip(x-y)} = (i\phi_x + m)_{\alpha\beta} \Delta^{(+)}(x-y)$$

Dove si è riconosciuta la funzione di Green a due punti del

CAMPO SCALARE. SIMILMENTE

$$\text{NOTA: } i\phi_x e^{-ip(x-y)} = y^\mu p_\mu e^{ipx} = p e^i$$

$$\langle 0 | \bar{\Psi}_\beta(y) \Psi_\alpha(x) | 0 \rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \frac{m}{E_p} e^{ip(x-y)} \sum_{r=1}^2 \bar{u}_\beta(p, r) u_\alpha(p, r)$$

ANCORA, NON DIPENDE DALLE REGOLE DI COMMUTAZIONE IMPOSTE.

RICONOSCIAMO IL PROIETTORE

$$\sum_{r=1}^2 \bar{u}_\beta(p, r) u_\alpha(p, r) = \left(\frac{p-m}{2m} \right)_{\alpha\beta} = \sum_r u_\alpha(r, r) \bar{u}_\beta(r, r)$$

QUINDI

$$\langle 0 | \bar{\Psi}_\beta(y) \Psi_\alpha(x) | 0 \rangle = - (i\phi_x + m)_{\alpha\beta} \Delta^{(+)}(y-x)$$

NOTA: HANNO

$$\Delta^{(+)}(x-y) = \int \frac{d^3 r}{(2\pi)^3 2E_p} e^{-ip(x-y)}$$

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

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

SE $x^0 = y^0$ (QUINDI SU OGNI INTERVALLO SPACIALE, NISTO CHE È COVARIANTE) SI HA

$$\Delta^{(+)}(x-y) = \Delta^{(-)}(x-y)$$

MICROCAUSALITÀ

CALCOLIAMO

$$\langle 0 | [\Psi_\alpha(x), \bar{\Psi}_\beta(y)] | 0 \rangle = (i\phi_x + m) [\Delta^{+}(x-y) + \Delta^{+}(y-x)]$$

CHE NON È ZERO: QUESTI DUE OGGETTI NON COMMUTANO, MA ANTICOMMUTANO SU DISTANZE DI TIPO SPAZIO,

$$\langle 0 | \{\Psi_\alpha(x), \bar{\Psi}_\beta(y)\} | 0 \rangle \Big|_{x^0=y^0} = (i\phi_x + m) [\Delta^{+}(x-y) - \Delta^{+}(y-x)] \Big|_{x^0=y^0} = 0$$

QUESTO NON SAVIA LA MICROCAUSALITÀ.

DONCEREMO INTRODURRE UNA REGOLA DI SUPERSELEZIONE: NON TUTTI GLI OPERATORI AUTOAGGIUNTI SARANNO ASSOCIATI A UN' OSSERVABILE, MA SOLO QUELLI CHE COMMUTANO CON L' OPERATORE $(-1)^F$, *

$$[\hat{O}(x), (-1)^F] = 0$$

PER ESEMPIO Ψ NON È UN' OSSERVABILE:

$$(-1)^F \Psi(x) |0\rangle = -\Psi(x) |0\rangle$$

NOTA: INVECE $\Psi(x)(-1)^F |0\rangle = \Psi(x) |0\rangle$.

$$\{(-1)^F, \Psi(x)\} = 0$$

CIO' IMPLICA CHE NON È POSSIBILE COSTRUIRE STATI CON NUMERO VARIABILE DI FERMIONI** AD ESEMPIO

$$\langle 11 + 21 | \hat{O} (11\rangle + 12\rangle) = \langle 11 | 011\rangle + \langle 21 | 012\rangle + 2 \langle 11 | 012\rangle$$

$$\langle 11 | \alpha^* + 21 | \beta^* | \hat{O} (\alpha |11\rangle + \beta |12\rangle) = \langle 11 | \alpha |11\rangle + \langle 21 | \beta |12\rangle$$

INFATTI \hat{O} COMMUTA CON $(-1)^F$, PERCÒ 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, PERDÒ OGNI EFFETTO DI COERENZA E LO STATO SOPRA RISULTA INDISTINGUIBILE DA

$$\rho = |\alpha|^2 |11\rangle \langle 11| + |\beta|^2 |12\rangle \langle 21|$$

BENCHÉ LA Ψ NON SIA UN' OSSERVABILE, LO SONO $\Psi\Psi$, $\bar{\Psi}\bar{\Psi}$:

$$[(-1)^F, \Psi\Psi] = 0$$

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 $(-1)^F$: DENO QUINDI POTER DIRE DA QUANTI FERMIONI È FORMATO (È IL SUO AUTONUMERO).

FERMIoni

GLI STATI DI DUE PARTICELLE SONO FATTI COSÌ:

$$b^+(\underline{p}_1, \underline{r}_1) b^+(\underline{p}_2, \underline{r}_2) |0\rangle$$

$$\sum_{\underline{r}_1, \underline{r}_2} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 f(\underline{p}_1, \underline{p}_2) b^+(\underline{p}_1, \underline{r}_1) b^+(\underline{p}_2, \underline{r}_2) |0\rangle$$

SE SCAMBIO I NOMI $\underline{p}_1 \leftrightarrow \underline{p}_2$, USANDO LE REGOLE DI ANTICOMMUTAZIONE

$$\sum_{\underline{r}_1, \underline{r}_2} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 f(\underline{p}_2, \underline{p}_1) b^+(\underline{p}_1, \underline{r}_2) b^+(\underline{p}_2, \underline{r}_1) |0\rangle$$

$$= - \sum_{\underline{r}_1, \underline{r}_2} \int d\underline{p}_1 d\underline{p}_2 f(\underline{p}_2, \underline{p}_1) b^+(\underline{p}_1, \underline{r}_1) b^+(\underline{p}_2, \underline{r}_2) |0\rangle$$

DA QUI SI Vede CHE $f(\underline{p}_1, \underline{p}_2)$ È ANTI SIMMETRICA. DEDUCIAMO CHE QUESTE PARTICELLE SONO FERMIoni; IL PRINCIPIO DI ESCLUSIONE VI IMPONE $b^+(\underline{p}, \underline{r}) b^+(\underline{p}, \underline{r}) |0\rangle = 0$

NEL CALCOLO DEI VALORI MEDI SUL VUOTO È POSSIBILE USARE

$$\langle 0 | b(\underline{p}, \underline{r}) b^+(\underline{p}', \underline{r}') | 0 \rangle = \delta(\underline{p} - \underline{p}') \delta_{rr'}$$

INDIPENDENTEMENTE DAL FATTO CHE COMMUTINO O ANTI COMMUTINO.

TUTTANIA, 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 ANTI COMMUTARE.

SE FOSSI PARTITO DA $[\bar{\Psi}_{\beta}, \Psi_{\alpha}] = 0$ SAREI GIUNTO ALLO STESSO RISULTATO, CONTRADDICENDO L'IPOTESI.

PROPAGATORI DEL CAMPO DI DIRAC

$$iS_F(x-y)_{\alpha\beta} = \langle 0 | T(\Psi_{\alpha}(x) \bar{\Psi}_{\beta}(y)) | 0 \rangle := \begin{cases} \langle 0 | \Psi_{\alpha}(x) \bar{\Psi}_{\beta}(y) | 0 \rangle & x^0 > y^0 \\ -\langle 0 | \bar{\Psi}_{\beta}(y) \Psi_{\alpha}(x) | 0 \rangle & x^0 < y^0 \end{cases}$$

OSSIA

$$iS_F(x-y)_{\alpha\beta} = \theta(x^0 - y^0) (i\cancel{\partial}_x + m) \Delta^{(+)}(x-y) + \theta(y^0 - x^0) (i\cancel{\partial}_x + m) \Delta^{(+)}(y-x)$$

NOTA: COSÌ DEFINITO, IL T-PRODOTTO È COMPATIBILE CON LE REGOLE DI ANTI COMMUTAZIONE. SU INTERVALLI SPACELIKE, 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 $\{\Psi_{\alpha}(x), \bar{\Psi}_{\beta}(y)\}_{x^0 = y^0} = \delta_{\alpha\beta} \delta(x-y)$. NON MI È CHIARO COSA SUCCIDE SE $x^0 \neq y^0$, MA A QUEL PUNTO È ANCHE INUTILE CERCARE UN PROPAGATORE.

SUPPONIAMO DI SCAMBIARE LE DUE θ CON $(i\cancel{D}_x + m)$:

$$\theta(x^0 - y^0)(i\cancel{D}_x + m) \Delta^{(+)}(x - y) + \theta(y^0 - x^0)(i\cancel{D}_x + m) \Delta^{(+)}(y - x)$$

$$= (i\cancel{D}_x + m) \theta(x^0 - y^0) \Delta^{(+)}(x - y) + (i\cancel{D}_x + m) \theta(y^0 - x^0) \Delta^{(+)}(y - x) - \\ [+ i\delta(x^0 - y^0) \cdot \Delta^{(+)}(x - y) - i\delta(y^0 - x^0) \Delta^{(+)}(y - x)] = 0$$

COME SI ERA VERIFICATO PER IL CAMPO SCALARE.

Allora, in modo analogo,

*NOTA: INFATTI SE NELL'INTEGRALE MANDO $p \rightarrow -p$...

$$iS_F(x-y)_{\alpha\beta} = (i\cancel{D}_x + m)_{\alpha\beta} \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^4} \cdot \frac{e^{-ip(x-y)}}{p^2 - m^2}$$

$$= \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^4} \cdot \frac{i(p+m)_{\alpha\beta}}{p^2 - m^2 + i\epsilon} e^{-ip(x-y)}$$

$$** = \int \frac{d^4 p}{(2\pi)^4} \cdot \frac{i e^{-ip(x-y)}}{(p-m)_{\alpha\beta}}$$

(SONO FORME EQUIVALENTI).

NOTA: RICORDA CHE

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

(AI TEMPI $\omega_g^2 = q^2 + m^2$, QUINDI $p^2 - m^2 = p_0^2 - \omega_p^2$).

**NOTA: INFATTI SI È VISTO $p^2 = p^2$ E QUINDI $(p+m)(p-m) = p^2 - m^2$

TRASFORMAZIONI DI LORENTZ INFINITESIME

CONSIDERIAMO LA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ INFINITESIMA

$$x^\mu \rightarrow \Lambda^\mu_\nu x^\nu$$

$$\Lambda^\mu_\nu \approx \delta^\mu_\nu + \epsilon^\mu_\nu$$

COME DEV'ESSERE FATTA ϵ^μ_ν ? LA METRICA DEVE RIMANERE INVARIATA,

$$g_{\mu\nu} \Lambda^\mu_\rho \Lambda^\rho_\nu = g_{\mu\nu}$$

$$g_{\mu\nu} (\delta^\lambda_\mu + \epsilon^\lambda_\mu) (\delta^\rho_\nu + \epsilon^\rho_\nu) = g_{\mu\nu} + g_{\mu\rho} \epsilon^\lambda_\mu \delta^\rho_\nu + g_{\nu\rho} \delta^\lambda_\mu \epsilon^\rho_\nu = g_{\mu\nu}$$

$$g_{\mu\nu} \epsilon^\lambda_\mu + g_{\mu\rho} \epsilon^\lambda_\nu = 0$$

NOTA: ANCHE Λ^μ_ν INFATTI NON È UN TENSORE!

SI NOTI CHE E' NON E' UN TENSORE DOPPIO (VIVE A CAVALLO TRA DUE SISTEMI DI RIFERIMENTO); TUTTAVIA SONO IN MODO FORMALE

$$\epsilon^\lambda_\mu + \epsilon^\lambda_\nu = 0$$

$$\epsilon_{\mu\nu} = -\epsilon_{\nu\mu}$$

CHE, BENCHÉ SIMBOLICO, È MNEMONICAMENTE UTILE.

* COME SI TRASFORMANO I CAMPI?

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

PER UN QUADRINETTORE, AD ESEMPIO,

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

PER I CAMPI DI DIRAC SI ERA OTTENUTA LA RELAZIONE

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^\mu S(\Lambda) = \Lambda^{\mu\nu} \gamma^\nu \quad (I)$$

CALCOLIAMO QUINDI $S(\Lambda)$ PER UN CAMPO SPINORIALE. SCRIVIAMO

$$\psi'(x') = \psi(x) + \frac{1}{2} M^{\mu\nu} \epsilon_{\mu\nu} \psi(x)$$

OSSIA

$$S(\Lambda) = I + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}$$

$$S_{ab} = S_{ab} + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu}_{ab}$$

$$\text{NOTA: } \phi^a = S^a_b \phi^b, \quad S^a_b = \delta^a_b + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \delta^a_b$$

LA $\epsilon_{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICA, QUINDI I SUOI PARAMETRI INDEPENDENTI SONO

$$\begin{matrix} 0 & i & \rightarrow & 3 \\ i & j & \rightarrow & 3 \end{matrix} \quad \begin{pmatrix} 0 & 0 & ? \\ -1 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

$$\text{NOTA: OCCHIO CHE QUINDI } M^{\mu\nu} = -M^{\nu\mu}, \quad \text{MA } (M^{\mu\nu})_{ab} \neq -(M^{\nu\mu})_{ba}.$$

LA MATRICE $M^{\mu\nu}$ NON È ANTISIMMETRICA: 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))

$$S(\Lambda) = I + \frac{1}{8} [\gamma^\mu, \gamma^\nu] \epsilon_{\mu\nu}$$

$$\text{NOTA: È A P. 156 DEL PATRÌ MA LASCIA PERDERE, È BRUTTA.}$$

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).

$$\text{NOTA: } \Lambda = \lim_{m \rightarrow \infty} \left(I + \frac{\theta}{m} A \right)^m = e^{\theta A}. \quad \text{SE NOI } \theta = \frac{\theta}{m}.$$

* COME SONO FATTE LE TRASFORMAZIONI DI LORENTZ?

1) ROTAZIONI

$$\epsilon^1_2 + 0$$

$$\text{NOTA: PER APPROFONDIRE VEDI A P. 47 PATRÌ}$$

(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 ϵ^2_1 ?

$$\epsilon^2_1 = -\epsilon^{21} = \epsilon^{12} = -\epsilon^1_2$$

DETTO ALLORA $\theta = \epsilon^1_2$,

$$\begin{cases} x^1 = x^1 + \theta x^2 \\ x^2 = x^2 - \theta x^1 = -\theta x^1 + x^2 \end{cases}$$

CON x^0, x^3 INALTERATE.

2) BOOST

$$x^\mu = x^\mu + \epsilon^\mu_\nu x^\nu$$

SIA $\epsilon^1_0 \neq 0$, TUTTI GLI ALTRI NULLI. ALLORA

$$\begin{cases} x^1 = x^2 \\ x^3 = x^3 \\ x^0 = x^0 + \epsilon^0_1 x^1 = x^0 + \epsilon^0_1 x^1 \\ x^1 = x^1 + \epsilon^1_0 x^0 = x^1 + \epsilon^1_0 x^0 \end{cases}$$

DOBBIAMO COLLEGARE ϵ^0_1 A ϵ^1_0 :

$$\epsilon^0_1 = -\epsilon^{01} = \epsilon^{10} = \epsilon^1_0$$

DETTO $\beta = \epsilon^1_0$,

$$\begin{cases} x^0 = x^0 + \beta x^1 \\ x^1 = x^1 + \beta x^0 \end{cases}$$

DONDE RICONOSCIAMO UN BOOST AL PRIMO ORDINE.

NOTA: CONFRONTALA CON IL BOOST

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

RITROVIAMO CHE UNA TRASFORMAZIONE DI LORENTZ GENERICA È INDIVISUATA DA 6 PARAMETRI (LE COMPONENTI DI ϵ^μ_ν).

TEOREMA DI NOETHER E CORRENTE CONSERVATA

$$x^\mu = x^\mu + \epsilon^\mu_\nu x^\nu$$

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: LA FORMA DI $S(\lambda)$ DIPENDE DAL TIPO DI CAMPO,

- SCALARE: $S(\lambda) = \lambda$

- VETTORIALE: $S(\lambda) = \lambda$

- SPINORIALE: L'ABBIAMO TROVATA IMPOSTANDO LA COINVARIANZA,

$$S^{-1}(\lambda) Y^\mu S(\lambda) = \lambda^2 \mu Y^\mu$$

VEDREMO CHE È

$$S(\lambda) = 1 + \frac{1}{8} [\gamma^\mu, \gamma^\nu] \epsilon_{\mu\nu}$$

Allora

$$\varphi'(x + \epsilon x) = \varphi(x) + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x) \quad (I)$$

TEOREMA DI NOETHER: LA DENSITÀ LAGRANGIANA È UNO SCALARE DI LORENTZ.

$$L'(x') = L(x)$$

$$L'(x') - L'(x) + L'(x) - L(x) = 0 \quad (II)$$

Dove:

$$L'(x') = L(\varphi'(x'))$$

NOTO CHE, PER IL TEOREMA DEL DIFFERENZIALE,

$$\begin{aligned} L'(x') - L'(x) &= \partial_\mu L'(x) \underbrace{\epsilon^\mu_{\nu} x^\nu}_{\text{DIFERENZIALE}} \\ &= \partial_\mu L(x) \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu \end{aligned}$$

NOTA: È LA VARIAZIONE DELLE X A CAMPI ASSATTI.

(INFATTI L' E L DIFFERISCONO PER TERMINI DI ORDINE 1). INVECE

$$L'(x) - L(x) = \frac{\partial L}{\partial \dot{x}} \delta x + \frac{\partial L}{\partial (\partial_\mu x)} \partial_\mu \delta x$$

NOTA: È LA VARIAZIONE DEI CAMPI A COORDINATE FISSATE.

LE EQUAZIONI DEL MOTO DANNO

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = \partial_\mu \frac{\partial L}{\partial (\partial_\mu x)}$$

NOTA: SONO LE EQUAZIONI DI EULEO - LAGRANGE.

QUINDI RI COSTRUISCO LA (II) SCRIVENDO

$$\partial_\mu L(x) \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu + \partial_\mu \left(\frac{\partial L}{\partial (\partial_\mu x)} \delta x \right) = 0 \quad (III)$$

DOVE $(\partial_\mu x) \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu = \partial_\mu (x \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu)$: INFATTI I DUE DIFFERISCONO SOLO SE $\mu = \nu$,

NEL QUAL CASO $\epsilon^\mu_{\mu} = 0$. LO STESSO SUCCIDE CON UN MOMENTO ANGOLARE.

DALLA (I) RICAVO L'ESPRESSONE DI $\delta \phi$:

NOTA: VIENE PIÙ SEMPLICE COSÌ:

$$\varphi'(x) + \partial_\mu \varphi \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu = \varphi(x) + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x)$$

$$\begin{aligned} \delta \varphi &= \varphi'(x) - \varphi(x) \\ &= \varphi'(x) - \varphi'(x') + \varphi'(x') - \varphi(x) \\ &= -\partial_\mu \varphi \delta x^\mu + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x) \end{aligned}$$

E CON

$$\delta x^\mu = \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu$$

$$\delta \varphi = -\partial_\mu \varphi \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \varphi(x)$$

DALLA (III),

$$\partial_\lambda \mathcal{L} g^{\mu\nu} \epsilon^\nu_{\lambda} x^\lambda + \partial_\lambda \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\lambda \psi} \psi \right) = 0$$

NOTA: SE NON CAMBIASSI INDICE ADDESSO CON ψ , LO DIREI FAKE NEL PROSSIMO PASSAGGIO. INFATI SE μ È OCCUPATO NON LO POSSO USARE IN SUP, CHE SOUVEREI AD ESEMPIO IN TERMINI DI $\epsilon_{\mu\nu}$; MA LO SCOPO È METTERE IN EVIDENZA $\epsilon_{\mu\nu}$.

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} g^{\mu\nu} x^\nu \epsilon_{\mu\nu} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\lambda \psi)} \left(-\partial_\mu \psi \epsilon^\mu_{\nu} x^\nu + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \psi \right) \right\} = 0$$

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} g^{\mu\nu} x^\nu \epsilon_{\mu\nu} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\lambda \psi)} \left(-\partial^\mu \psi \epsilon_{\mu\nu} x^\nu + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{\mu\nu} \psi \right) \right\} = 0$$

SI RICORDI CHE, SE SATURO $\epsilon_{\mu\nu}$ ANTISIMMETRICO SU UN GENERICO $A^{\mu\nu}$,

$$\epsilon_{\mu\nu} A^{\mu\nu} = 0$$

$$\epsilon_{\mu\nu} \cdot \frac{1}{2} [(A^{\mu\nu} + A^{\nu\mu}) + (A^{\mu\nu} - A^{\nu\mu})] = 0$$

$$\epsilon_{\mu\nu} \frac{1}{2} (A^{\mu\nu} - A^{\nu\mu}) = 0$$

$$A^{[\mu,\nu]} = 0$$

*NOTA: SE USI L'ESPRESSIONE CON $T^{\mu\nu}$ QUI SOTTO IL CALCOLO VIENE PIÙ SEMPLICE.

OSSIA È NULLA SOLO LA PARTE ANTISIMMETRICA DI $A^{\mu\nu}$. ALLORA *

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} \frac{1}{2} (g^{\mu\nu} x^\nu - g^{\nu\mu} x^\mu) + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\lambda \psi} \left[\frac{1}{2} (-\partial^\mu \psi x^\nu + \partial^\nu \psi x^\mu) + \frac{1}{2} M^{\mu\nu} \psi \right] \right\} = 0$$

$$\partial_\lambda \left\{ \mathcal{L} (g^{\mu\nu} x^\nu - g^{\nu\mu} x^\mu) + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\lambda \psi} (-\partial^\mu \psi x^\nu + \partial^\nu \psi x^\mu + M^{\mu\nu} \psi) \right\} = 0 \quad (IV)$$

$$\partial_\lambda M^{\mu\nu} = 0$$

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,

$$\text{cost.} = \int dx M^{\mu\nu}$$

NOTA: POICHÉ $T^{\mu\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \psi)} \partial^\nu \psi - \mathcal{L} g^{\mu\nu}$,

$$M^{\mu\nu} = T^{\mu\nu}_{x^\mu} - T^{\mu\nu}_{x^\nu} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \psi)} M^{\mu\nu} \psi$$

CHE SONO 6 QUANTITA' CONSERVATE (COME I PARAMETRI DEL GRUPPO DI LORENTZ).

SCEGLIENDO E^1_2 DI UNA ROTAZIONE, RITROVO IL MOMENTO ANGOLARE

$$L_2 = \int dx M^{\mu\nu}$$

NOTA: LE ALTRE 3 COMPONENTI DI $M^{\mu\nu}$ CONSERVANO IL MOTORE DEL BARICENTRO.

NOTA: IN NESSUN CASO $M^{\mu\nu}$ SI RIDUCE AL TENSORE ENERGIA-IMPULSO $T^{\mu\nu}$, PERCHÉ QUI ABBIAMO STUDIATO L'INVARIANZA SOTTO TRASFORMAZIONI DI LORENTZ E NON DI POINCARÉ. LE DUE SONO LEGATE SOLO ALLA LONTANA (PRODOTTO SEMI-DIRETTO): SE SPOSTO IL CENTRO DI ROTAZIONE ALL'INFINITO, UNA ROTAZIONE DIVENTA UNA TRASLAZIONE.

MOMENTO ANGOLARE

SE SCEGLIO $\lambda=0$, $\mu \rightarrow$ SPAZIALI, NELLA (IV)

$$g^{ij}x^j - g^{ij}x^i = 0$$

(g^{ij} È DIAGONALE). LA STESSA SI RIDUCE ALLORA A*

$$M^{ij} := \int m^{0ij} dx = \int dx \frac{\partial}{\partial \dot{x}} \left[(x^i \dot{x}^j - x^j \dot{x}^i) \varphi + M^{ij} \varphi \right]$$

DA NON CONFONDERE CON M^{ij} , QUELLA CHE COMPARTE IN

$$\psi'(x') = S(\lambda) \varphi(x)$$

* NOTA: NON È VERO CHE IL PEZZO IN M^{ij} È LO SPIN
E L'ALTRO PEZZO È L . LUNGO IL MOTO SI CONSERVA SPIN J .

* PER IL CAMPO SCALARE $M=0$. (INFATTI $\psi'(x') = \psi(x)$, $S(\lambda) = 1$) E

$$M^{ij} = \int dx \varphi (x^i \dot{x}^j - x^j \dot{x}^i) \varphi$$

$$L_{KG} = \frac{1}{2} \partial_\mu \varphi \partial^\mu \varphi - \frac{m^2}{2} \varphi^2$$

OGNI ELEMENTO DI VOLUME PORTA CON SÈ UNA DENSITÀ DI MOMENTO ANGOLARE (CHE NON È CONSERVATO VOLUMETTO PER VOLUMETTO, MA GLOBALMENTE).

QUANTANDO, SI CANCELLANO I TERMINI CHE CONTENGONO DUE OPERATORI DI CREAZIONE O DUE DI ANNIHILAZIONE (UNA VOLTA INTEGRATO SUL VOLUME);

NOTA: INFATTI

$$\int dx \alpha_p \alpha_{p'} e^{-ipx} e^{-ip'x} \propto S(p-p')$$

$$\varphi \propto \alpha_p e^{-ipx} + \alpha_p^+ e^{ipx}$$

$$x^i \dot{x}^j e^{-ipx} = -ip^j x^i e^{-ipx} = ip^j \frac{\partial}{\partial p^i} e^{ipx}$$

INTEGRANDO PER PARTI, PORTO $\frac{\partial}{\partial p^i}$ SULL'OPERATORE α_p O α_p^+ . RIMANE

$$M^{ij} = \int d^3p \left[\left(p^j \frac{\partial}{\partial p^i} - p^i \frac{\partial}{\partial p^j} \right) \alpha_p^+ \right] \alpha_p$$

NELLA RAPPRESENTAZIONE DEGLI IMPULSI, IL TERMINE TRA PARENTESI TONDE È PROPRIO $x^i p^j$.

UNA PARTICELLA SCALARE FERMA

$$\alpha_p^+ |0\rangle$$

HA MOMENTO ANGOLARE NULLO:

$$\int d^3p \left[(p^j x^i - p^i x^j) \alpha_p^+ \right] \alpha_p |0\rangle = [a_p, a_p^+] |0\rangle = \delta_{p,p} |0\rangle = 0$$

NOTA: INVECE UNA GENERICA PARTICELLA IN MOTU

$$|\psi\rangle = \int d\Omega f(\Omega) a_\Omega^+ |0\rangle$$

HA MOMENTO ANGOLARE TOTALE

$$M^{ij} |\psi\rangle = \int d\Omega [(p^j x^i - p^i x^j) f(\Omega)] a_\Omega^+ |0\rangle$$

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, DEDUCO CHE È NULLO LO SPIN.

* PER IL CAMPO DI DIRAC, SI È VISTO CHE $\gamma^\mu \gamma^\nu$ NON COMMUTA CON L'HAMILTONIANA: SI CONSERVA SOLO IL MOMENTO ANGOLARE TOTALE J (ED È SOLTANTO QUESTO CHE SI QUANTIZZA).

DALLA CONDIZIONE DI COVARIANZA,

$$S^{-1}(\lambda) \gamma^\mu S(\lambda) = \lambda^m \gamma^\nu \quad (\text{I})$$

$$S(\lambda) = 1 + \frac{1}{2} \frac{[\gamma^\mu, \gamma^\nu]}{\hbar} E_{\mu\nu} \Rightarrow M^{M^0} = \frac{[\gamma^\mu, \gamma^\nu]}{\hbar}$$

NOTA: SI TRATTA DI SOSTituIRE $S(\lambda) = 1 + \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} M^{M^0}$ NELLA (I) E RISSLONERE PER M^{M^0} . (PATAI P. 154)

AD ESEMPIO (VEDI NOTA IN FONDO)

$$\begin{aligned} M^{12} &= \frac{1}{4} [\gamma^1, \gamma^2] = \frac{1}{4} \left[\begin{pmatrix} 0 & \sigma_1 \\ -\sigma_1 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_2 \\ -\sigma_2 & 0 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 0 & \sigma_2 \\ -\sigma_2 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_1 \\ -\sigma_1 & 0 \end{pmatrix} \right] \\ &= \frac{1}{4} \begin{pmatrix} -\sigma_1 \sigma_2 + \sigma_2 \sigma_1 & 0 \\ 0 & -\sigma_1 \sigma_2 + \sigma_2 \sigma_1 \end{pmatrix} = \frac{1}{4} \begin{pmatrix} -2i\sigma_3 & 0 \\ 0 & -2i\sigma_3 \end{pmatrix} = -i \begin{pmatrix} \frac{\sigma_3}{2} & 0 \\ 0 & \frac{\sigma_3}{2} \end{pmatrix} \end{aligned}$$

LO SPIN COINCIDE CON M^{ij} CALCOLATO A MOMENTO ANGOLARE ORBITALE NULLO

$$M^{ij} = \int dx \frac{\partial \chi}{\partial i} \left[(x^j \partial^i - x^i \partial^j) \psi + M^{ij} \psi \right]$$

$= 0$ A M.A. ORBITALE
NULLO.

NOTA: SOPRA SI È USATA $[\sigma_i, \sigma_j] = 2i\epsilon_{ijk}\sigma_k$

$$\text{NOTA: } J_\mu = \epsilon_{\mu\nu\rho} M^{\nu\rho} \Rightarrow J = \gamma_\mu \gamma^\mu + \frac{1}{2} \Sigma$$

QUESTA È UN'ULTERIORE CONFIRMA 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:

$$L_{\text{DIRAC}} = \bar{\psi} (i\gamma^\mu - m) \psi = \psi^\dagger \gamma^\mu (i\gamma^\mu \partial_\mu + i\gamma^\kappa \partial_\kappa - m) \psi. \text{ QUINDI } \frac{\partial \chi}{\partial \bar{\psi}} = i\psi^\dagger \text{ E } M_{12} = \frac{1}{2} \int dx \psi^\dagger \begin{pmatrix} 0 & \sigma_3 \\ \sigma_3 & 0 \end{pmatrix} \psi$$

PER UNA PARTICELLA DI DIRAC, $J = (\gamma_\mu \gamma^\mu) \frac{1}{2} \Sigma$ CON $\Sigma = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}$ (SI DEVE CHIAMARE $S = \frac{1}{2} \Sigma$) IN GENERALE

$$M^{ij} = \frac{1}{4} [\gamma^i, \gamma^j] = (-i) \cdot \frac{1}{2} \epsilon_{ijk} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_k \\ \sigma_k & 0 \end{pmatrix} \Rightarrow$$

$$M^{ij} = \frac{1}{2} \int dx \psi^\dagger \epsilon_{ijk} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_k \\ \sigma_k & 0 \end{pmatrix} \psi$$

FOTONE

SI DICE ELIATA'

$$\underline{J} \cdot \hat{P}$$

BEN DEFINITA ANCHE PER UNA PARTICELLA IN MOTO: USANDO

$$J^k = \epsilon_{ijk} M^i$$

COSTRUISCO (Σ DIPENDE DAL CAMPO CONSIDERATO)

$$\underline{J} = \underline{x} \wedge \underline{P} + \underline{\Sigma}$$

$$\underline{J} \cdot \hat{P} = \hat{P} \cdot (\underline{x} \wedge \underline{P}) + \hat{P} \cdot \underline{\Sigma} \quad (I)$$

*NOTA: IL MOTIVO È CHE NON LA POSSO METTERE A RIPOSO.

QUESTO PORTERA' 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 ELETROMAGNETICO

$$A^{\alpha'}(x') = \Lambda^\alpha_\beta A^\beta(x) = A^\alpha(x) + \epsilon^\alpha_\beta A^\beta(x)$$

IN CUI RICONOSCIAMO RICONOSCERE LA $M^{\mu\nu}$ CHE COMPARTE 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 EGUALARE

$$\epsilon^\alpha_\beta = \epsilon_{\mu\nu} g^{\mu\alpha} g^{\nu\beta} = \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu} [g^{\mu\alpha} g^{\nu\beta} - g^{\nu\alpha} g^{\mu\beta}]$$

NOTA: SI È ANTISIMMETRIZZATO $g^{\mu\alpha} g^{\nu\beta}$
PERCHÉ VOCIAMO $M^{\mu\nu} = -M^{\nu\mu}$. TRA L'ALTRO
 $\epsilon_{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICO.

$$(M^{\mu\nu})^\alpha_\beta$$

CHE PUO' ESSERE INSERITA IN

$$M^{ij} = \int dx \frac{\partial L}{\partial \dot{q}} (x^i \partial^j - x^j \partial^i + M^{ij}) \psi$$

IN CUI RICONOSCIAMO I DUE PEZZI ORBITALE + SPIN. I FOTONI HANNO $m=0$, QUINDI NON LI POSSO METTERE A RIPOSO: DEFINISCO INVECE L'ELIATA' COME NELLA (I).

GLI OPERATORI DI CREAZIONE / DISTRUZIONE SI POSSONO COMBINARE PER DARE

$$\alpha_{i\pm i_2}^+ (\ell) = \alpha_{i_2}^+ (\ell)$$

CHE SONO I DUE POSSIBILI STATI DI POLARIZZAZIONE R, L.

CARICA DEL CAMPO DI DIRAC

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi}(i\cancel{D} - m)\Psi$$

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 INERNA, CIÒ È
NON COINVOLGE LE COORDINATE SPAZIOTEMORALI
NELLA (3.12) $\delta x^\mu = 0$.

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:

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \psi)} = 0 \text{ PER } \mathcal{L} = \bar{\Psi}(i\cancel{D} - m)\Psi$$

SOTTINTENDENDO LA SOMMA SUI 4+4 CAMPI DI DIRAC,

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

$$\text{NOTA: } \Psi'(x) - \Psi(x) \approx i\alpha \Psi(x).$$

$$J^\mu(x) = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \Psi} \delta \Psi = \bar{\Psi} i\gamma^\mu i\alpha \Psi = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

QUINDI SI CONSERVA

$$\tilde{J}^\mu = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

NOTA: UNO LA INTEGRA SU \mathbb{R}^3 , QUANTITÀ È TROPPO
L'OPERATORE DI CARICA. LE PARTICELLE CREATTE
DAGLI OPERATORI c^+ E d^+ SONO SUBI AUTOSTATI
CON AUTOVALORI ± 1 .

L'INTERAZIONE TRA IL CAMPO DI DIRAC E QUELLO EM. È DATA DA

$$\mathcal{L}(x) = \bar{\Psi}(i\cancel{D} - m)\Psi + \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} + e \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi A_\mu$$

DOVE L'ULTIMO È UN TERMINE DI ACCOPPIAMENTO; VEDREMO ORA COME
TRATTARLO.

SCHEMA DI INTERAZIONE E MATRICE S

IN MECCANICA QUANTISTICA

$$|\Psi'> = U |\Psi>$$

$$A' = U A U^\dagger$$

$$\langle \Psi | A | \Psi \rangle = \langle \Psi' | A' | \Psi' \rangle$$

LA FISICA RIMANE INVARIATA SE APPLICO 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:

$$i \frac{d}{dt} |\Psi_s> = H_s |\Psi_s>$$

CHE È QUELLO CHE SEGUIMMO LUNGO L'EVOLUZIONE DEL MOTO SENZA EFFETTUARE MISURE (A QUEL PUNTO COLLASSEREBBE).

2) HEISENBERG

APPLICO A TUTTI I VETTORI DELLO SPAZIO

$$e^{iHt} |\Psi_s> = |\Psi_h>$$

CHE È UNITARIA E METTE IN MOTO TUTTI I VETTORI TRANNE QUELLO CHE SEGUO:

$$|\Psi_0> \text{ COST.}$$

$$A_h(t) = e^{iHt} A_s e^{-iHt}$$

LE OSSERVABILI A_h DIPENDONO QUINDI DAL TEMPO.

3) SCHEMA DI INTERAZIONE

$$e^{iH_{int} t} |\Psi_s> = |\Psi_i>$$

$$A_i(t) = e^{iH_{int} t} A_s e^{-iH_i t}$$

IN CUI SI EVOLVONO TUTTI

SI SPEZZA QOE 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 SOBRA È NON BANALE SE $[H_0, H_I] \neq 0$.

COME SARÀ IN QUESTO SCHEMA L'EQUAZIONE DEL MOTO?

$$|\Psi_I, t\rangle = e^{iH_0 t} |\Psi_s, t\rangle$$

$$i \frac{d}{dt} |\Psi_I, t\rangle = -H_0 e^{iH_0 t} |\Psi_s, t\rangle + e^{iH_0 t} \frac{d}{dt} |\Psi_s, t\rangle$$

$$= -H_0 e^{iH_0 t} |\Psi_s, t\rangle + e^{iH_0 t} H_I |\Psi_s, t\rangle$$

$$= -H_0 e^{iH_0 t} |\Psi_s, t\rangle + e^{iH_0 t} (H_0 + H_I) |\Psi_s, t\rangle$$

$$= e^{iH_0 t} H_I e^{-iH_0 t} e^{iH_0 t} |\Psi_s, t\rangle$$

PERCIÒ

$$i \frac{d}{dt} |\Psi, t\rangle_I = H_I^I(t) |\Psi, t\rangle_I$$

NOTA: SI È USATO $[e^{iH_0 t}, H_0] = 0$,
MENTRE IN GENERALE $[e^{iH_0 t}, H_I] \neq 0$.
STIAMO ANCHE SUPPONENDO H_0 INDEPENDENTE
DAL TEMPO.

DOVE $H_I^I(t)$ È L'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE SOBRA NELLO
SCHEMA DI INTERAZIONE.

NOTA CHE NELLO SCHEMA ① L'HAMILTONIANA IN GENERALE NON
DI PENDEVA DAL TEMPO. QUI INVECE

$$H_I^I(t) = e^{iH_0 t} H_I e^{-iH_0 t}$$

$$\alpha A_\mu \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi \rightarrow g A_\mu e^{iH_0 t} \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi e^{-iH_0 t}$$

COME SI RISOLVE

$$i \frac{d}{dt} |\Psi, t\rangle = H_I(t) |\Psi, t\rangle ?$$

NOTA: SOTTINTENDIAMO $H_I(t) = H_I^T(t)$
E $|\Psi, t\rangle = |\Psi_I, t\rangle$, OSSIA CHE SI
STA USANDO LO SCHEMA DI
INTERAZIONE.

$$i \int_0^t dt' \frac{d}{dt'} |\Psi, t'\rangle = \int_0^t H_I(t') |\Psi, t'\rangle dt'$$

$$|\Psi, t\rangle - |\Psi, 0\rangle = -i \int_0^t H_I(t') |\Psi, t'\rangle dt,$$

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
OTENGO:

$$|\Psi, t\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} (-i)^m \int_0^t dt_1 \dots \int_0^{t_{m-1}} dt_m H_I(t_1) \dots H_I(t_m) |\Psi_0\rangle \quad t \geq t_1 \geq t_2 \geq \dots \geq t_m$$

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 SE 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

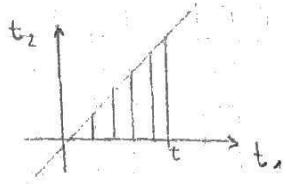
$$\begin{aligned} T(H_I(t_1) H_I(t_2)) &= \Theta(t_1 - t_2) H_I(t_1) H_I(t_2) + \Theta(t_2 - t_1) H_I(t_2) H_I(t_1) \\ &= \Theta(t_2 - t_1) H_I(t_2) H_I(t_1) + \Theta(t_1 - t_2) H_I(t_1) H_I(t_2) = T(H_I(t_2) H_I(t_1)) \end{aligned}$$

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 PERCÒ'

$$\int_0^t dt_1 \int_0^{t_1} dt_2 \rightarrow \int_0^t dt_1 \int_0^{t_1} dt_2 \cdot \frac{1}{2}$$



IN PIÙ DIMENSIONI POSSO FARLO STESSO DIVIDENDO PER m!

$$|\Psi, t\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_0^t dt_1 \dots \int_0^{t_m} dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |\Psi, 0\rangle$$

CHE È UNA DELLE FORME DELL'EQUAZIONE DI DYSON.

UNA SUA APPLICAZIONE È IL CALCOLO DELLE SEZIONI D'URTO PER ESPERIMENTI DI SCATTERING: SE $|i\rangle = |\Psi, t=-\infty\rangle$,

$$|\Psi, t\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^t dt_1 \dots \int_{-\infty}^{t_m} dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |i\rangle$$

TIPICAMENTE ATTENDO UN TEMPO GRANDE E OTTENGO

$$|+\infty\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 \dots \int_{-\infty}^{+\infty} dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |i\rangle$$

E CALCOLO

$$|\langle f | +\infty \rangle|^2$$

PER AVERE LA PROBABILITÀ CHE IL MIO APPARATO MISURI $|f\rangle$:

$$\langle f | +\infty \rangle = \langle f | \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 \dots \int_{-\infty}^{+\infty} dt_m T(H_I(t_1) \dots H_I(t_m)) |i\rangle$$

DEFINIAMO SIMBOLICAMENTE LA MATRICE S:

$$S = T e^{-i \int_{-\infty}^{+\infty} d\tau H_I(\tau)}$$

$$|+\infty\rangle = S |i\rangle$$

* 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 ($\partial\phi$)

$$H_I = - \int \mathcal{L}_I dx = -L_I$$

INFATTI

$$H = \sum \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} - L = \sum \frac{\partial L_0}{\partial \dot{\phi}} \dot{\phi} - L_0 - L_I = H_0 - L_I$$

Allora

$$S = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{i^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 \dots dt_m T(L_I(t_1) \dots L_I(t_m)) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{i^m}{m!} \int dx_1 \dots dx_m T(L_I(x_1) \dots L_I(x_m))$$

VALE COMUNQUE IN GENERALE, SE H È LA DENSITÀ DI HAMILTONIANA,

$$S = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-i)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} dx_1 \dots dx_m T(H_I(x_1) \dots H_I(x_m))$$

LAGRANGIANA DI INTERAZIONE IN CAMPO EM

COME SI SCRIVE QUESTA H IN CAMPO EM? INIZIAMO TRASCURANDO LA CONTRAPPRAZIONE DELLA PARTICELLA SUL CAMPO. DATO UN CAMPO ESTERNO,*

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi}(i\cancel{D} - m)\Psi - e A_\mu \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

DONDE \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 RIDIFINIRE

$$\Psi'(x) = e^{-ie\Lambda(x)} \Psi(x)$$

PERCHÉ IN \mathcal{L} I TERMINI AGGIUNTIVI SIANO SOLO

$$i(-ie\partial_\mu \Lambda) \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi - e(\partial_\mu \Lambda) \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi = 0$$

RIDIFINENDO $e = -$ (CARICA DELL'ELETTRONE), COSÌ CHE SIA UN NUMERO POSITIVO,

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi}(i\cancel{D} - m)\Psi + e A_\mu \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi = \mathcal{L}_0 + \mathcal{L}_I$$

POICHÉ \mathcal{L}_I NON CONTIENE DERIVATE DEI CAMPI,

$$H_I = -e \bar{\Psi} \cancel{A} \Psi = -e : \bar{\Psi} \cancel{A} \Psi :$$

DONDE SI È INTRODOTTO IL BUON ORDINAMENTO.

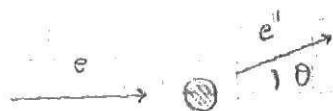
*NOTA: DA DONDE È USCITA λ ? HO APPLICATO ALL'HAMILTONIANA DI DIRAC LA SOSTITUZIONE MINIMALE $P^\mu \rightarrow P^\mu - \frac{e}{c} A^\mu$, COSÌ CHE ($c=1$)

$$i\cancel{D} \rightarrow i\cancel{D} + e\cancel{A}$$

(NELLA SOSTITUZIONE MINIMALE $e=|e|>0$).

IN UNITÀ NATURALI, e È UN NUMERO PURO PICCOLO:

$$\alpha = \frac{e^2}{4\pi} \approx \frac{1}{137}$$



CIO' 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 GENERE SI CONSIDERA PERICO'

$$S - I = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-)^m}{m!} \int_{-\infty}^{+\infty} d^4x_1 \dots d^4x_m T(Z_I(x_1) \dots Z_I(x_m))$$

(IN PRATICA UNO NON METTE MAI UN BILEVATORE 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 SPINOPARI MENTRE A_μ NO, QUINDI COMMUTANO.

DIFFUSIONE DI UN e^- SU DI UN NUCLEO

ASSIMILIAMO LO STATO INIZIALE A UN'ONDA PIANA; IN REALTÀ È UN LIMITE SINGOLARE (NON È NORMALIZZABILE; LO STATO VERO È, PER QUANTO STRETTO, UN PACCHETTO D'ONDA), MA QUANDO PORTA ERRORE A ESCE '0' O ' ∞ ', QUINAI È "SICURO". PER UTILIZZARLO, LA FORGIAMO SU UN VOLUME V FINITO (MA GRANDE A PIACERE) COSÌ DA RENDERE DISCRETI GLI IMPULSI E NORMALIZZABILI GLI STATI. IL CAMPO È ALLORA

$$\Psi(x) = \sum_{r=1}^2 \sum_{\vec{p}} \sqrt{\frac{m}{V}} \frac{1}{\sqrt{V}} \left(b(\vec{p}, r) u(\vec{p}, r) e^{-i\vec{p} \cdot \vec{x}} + b^+(\vec{p}, r) v(\vec{p}, r) e^{i\vec{p} \cdot \vec{x}} \right)$$

($1/\sqrt{V}$ FA LA PARTE DI $1/(2\pi)^3$). MANDEREMO POI $V \rightarrow \infty$.

RICORDIAMO CHE b, b^+ SONO OPERATORI SU SPAZIO DISCRETO b.c.

$$\{b(\vec{p}, r), b^+(\vec{p}', r')\} = \delta_{rr'} \delta_{\vec{p}\vec{p}'}$$

(VERO CON LA CONVENZIONE CHE $e^{-i\vec{p} \cdot \vec{x}}$ SIA L'ELETTRONE). LO STATO INIZIALE SIA UN ELETTRONE

$$|i\rangle = b^+(\vec{k}, r) |0\rangle$$

LA CUI NORMA È

NOTA: Siamo in DISCHIETO!

$$\langle 0 | b(k, r) b^+(k, r) | 0 \rangle = \langle 0 | \{ b(k, r), b^+(k, r) \} | 0 \rangle = \delta_{kk} \delta_{rr} = 1$$

SOTTINTENDENDO LA POLARIZZAZIONE DI Ogni FERMIONE, LO STATO FINALE SARÀ

$|S(k)\rangle$

E LA PROBABILITÀ DI TROVARE $|k'\rangle$ È IL $1-1^2$ DELL'AMPISSA DI TRANSIZIONE $\langle k' | S | k \rangle$

SE IL bersaglio è un nucleo pesante e l' e^- poco energetico,

$$A^k = \begin{pmatrix} A^0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$A^0(x) = \frac{Ze}{4\pi |x|}$$

NOTA:
 $A^k = (\phi, A)$
con ϕ POTENZIALE SCALARE.

VEDIAMO QUANTO VALGONO GLI ELEMENTI DI MATRICE

$$\langle 0 | b(k') : \bar{\psi}(x) \phi(x) \psi(x) : b^+(k) | 0 \rangle$$

CON IL BUON ORDINAMENTO,

$$d^+ d b^+ | 0 \rangle = d^+ \{ d, b^+ \} | 0 \rangle = 0$$

$$\langle 0 | b b^+ d^+ b^+ | 0 \rangle = 0$$

È NON NULLO SOLAMENTE IL TERMINE $b^+ b$, COSÌ CHE

$$\langle 0 | b(k') : \bar{\psi}(x) \phi(x) \psi(x) : b^+(k) | 0 \rangle = \left(\frac{1}{\sqrt{N}} \right)^2 \sqrt{\frac{m}{E_k}} \sqrt{\frac{m}{E_{k'}}} \bar{u}(k') \phi(x) u(k) e^{ik' x} e^{-ik x}$$

NOTA:
 $\psi \propto b u e^{-ipx} + d^+ v e^{ipx}$
 $\bar{\psi} \propto b^+ u e^{ipx} + d v e^{-ipx}$
SI SALVA SOLO IL TERMINE CON b^+ DA $\bar{\psi}$ E b DA ψ .
FALSO COI DIAGRAMMI DI FEYNMAN!

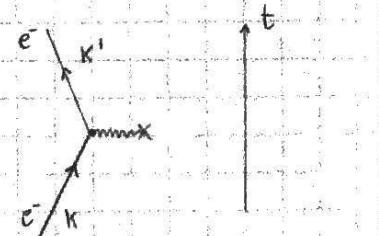
QUESTO È UN PRIMO ESEMPIO DI DIAGRAMMA DI FEYNMAN,

Dove questo è da PENSARE NELLO SPAZIO TEMPO.

A ORDINI PIÙ ALTI TROVEREMMO ANCHE IL PROPAGATORE

DELL'ELETTRONE. QUI SI HA INVECE

$$\langle k' | S - I | k \rangle = \frac{i e m}{\sqrt{E_k E_{k'}}} \bar{u}(k') Y^\mu u(k) \int_{-\infty}^{+\infty} A_\mu(x) e^{-i(k-k') \cdot x} d^4 x$$



$$A^k = \begin{pmatrix} A^0 \\ 0 \end{pmatrix} \rightarrow \frac{i e m}{\sqrt{E_k E_{k'}}} \bar{u}(k') Y^\mu u(k) (2\pi) \delta(E - E') \int d^3 x \theta_0(x) e^{i(k-k') \cdot x}$$

NOTA: k È UN QUADRIMPULSO, k^0 L'ENERGIA.

Dove la $\delta(E-E')$ rappresenta la conservazione dell'energia (infatti \mathcal{L} dipende dal tempo solo attraverso i campi). Cambia invece l'impulso. Posso anche scrivere

$$\langle \mathbf{k}' | S - I | \mathbf{k} \rangle = \frac{i e m}{\sqrt{\epsilon}} \bar{u}(\mathbf{k}') \gamma^0 u(\mathbf{k}) 2\pi \delta(E-E') \tilde{A}_0(\mathbf{q})$$

con

$$\tilde{A}_0(\mathbf{q}) = \int d^3x A_0(x) e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{x}} \quad \mathbf{q} = \mathbf{k}' - \mathbf{k}$$

QUESTA È L'AMPIEZZA DI PROBABILITÀ. LA PROBABILITÀ VALE INVECE

$$|S_{fi}|^2 = \frac{e^2}{\gamma^2} \left(\frac{m}{E} \right)^2 |\bar{u}(\mathbf{k}') \gamma^0 u(\mathbf{k})|^2 \underbrace{S^2(E-E')}_{??} |\tilde{A}_0(\mathbf{q})|^2$$

CHE SI FA?

SI FA IL PACCHETTO D'ONDA INVECE DELL'ONDA PIANA. TUTTANIA SI ARRIVA AL RISULTATO INTUITIVO

$$S(E-E')^2 = S(E-E') \delta(0) \quad (\delta(x)\delta(x) = \delta(0)\delta(x))$$

$$\delta(0) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} dx^0$$

NOTA: CHIARO CHE A PICORE 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?). TRONIAMO ALLORA

$$|S_{fi}|^2 = \frac{e^2}{\gamma^2} \left(\frac{m}{E} \right)^2 |\bar{u}(\mathbf{k}') \gamma^0 u(\mathbf{k})|^2 2\pi S(E-E') T |\tilde{A}_0(\mathbf{q})|^2$$

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' $1/\gamma^2$? SEMBRA CHE PER $\gamma \rightarrow \infty$ LA SEZIONE D'URTO ANDA A ZERO. IL FATTO È CHE VA NORMALIZZATA PER IL FUSSO DI PARTICELLE INCIDENTI, $\Phi = p_{irr}$:

$$\frac{|S_{fi}|}{E_K} = \frac{mv}{\sqrt{1-p^2}} \cdot \frac{\sqrt{1-p^2}}{m} = v \quad (c=1)$$

$$p = 1/v \quad (1 \text{ PARTICELLA INCIDENTE})$$

$$\frac{p_{irr} dt}{A dt} = p v \equiv \Phi$$

$$\Rightarrow \Phi = \frac{v}{v} \quad [\Phi] = \frac{1}{m^2 s}$$

QUINDI DOPO' MOLTIPLICARE PER V E DIVIDERE PER V .

INOLTRE GLI IMPULSI (DISCRETI) CHE IL RILEVATORE PUO' MISURARE SONO

$$P = \frac{L \pi m}{L}$$

$$dP = \frac{2\pi}{L} dm$$

$$d^3 m = \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 p$$

AVREMO

$$\frac{V |S_{f,i}|^2}{\pi T} = \frac{e^2}{E} \left(\frac{m}{E} \right)^2 \frac{|\bar{u}(p') \gamma^\mu u(p)|^2}{\pi} 2\pi \delta(E - E') |\tilde{A}_0(q)|^2 \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 p$$

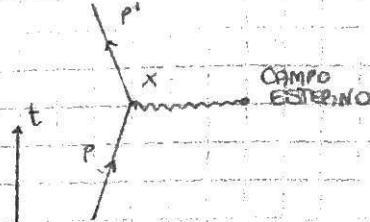
DONDE SI PERDE LA DIPENDENZA DA V .

NOTA: VEDI SOPRA, SARÀ PIÙ CHIARO.

RICAPITOLANDO: CALCOLO DELL'ELEMENTO DI MATRICE $\langle p' | S - I | p \rangle$

REGOLA: LA LINEA FERMIONICA VA DA $-\infty$ A $+\infty$ PERCHÉ

SI DEVE CONSERVARE LA CARICA.



$$S_{f,i} - S_{f,i} = \int_{B^4} d^4x \left[\sqrt{\frac{m}{E'}} \frac{1}{\sqrt{V}} e^{ip' \cdot x} \bar{u}(p') \right] (ie\phi(x)) \left[\sqrt{\frac{m}{E}} \frac{1}{\sqrt{V}} e^{-ip \cdot x} u(p) \right]$$

NEL NOSTRO CASO SPECIFICO, $A^i = (A^0, 0)$, QUINDI

$$A(x) = Y^0 A_0(x)$$

E SI ERA TRONATO

$$|P - |S_{f,i} - S_{f,i}||^2 = \frac{e^2 m^2}{E^2} \cdot \frac{1}{V^2} |\tilde{A}_0(q)|^2 |\bar{u}(p') \gamma^\mu u(p)|^2 2\pi \delta(E - E') T$$

SI NOTI CHE, SE ANESSIMO SCELTO DI USARE UN PACCHETTO D'ONDE,

L'INTEGRALE DI $e^{i(p'-p) \cdot x}$ NON AVREBBE DATO UNA DELTA DIRAC, PERCHÉ

SI SAREBBE DONATO SNOLGERE SOLO SUL VOLUME SU CUI IL PACCHETTO È DENSO DA ZERO E NON SU TUTTO \mathbb{R}^3 .

NOTA: È L'INTEGRALE CON CUI CALCOLI $\tilde{A}^0(p)$.

INVECE IL TEMPO T DI INTERAZIONE CON IL CENTRO SCATTERATORE

SAREBBE STATO INFINTO ANCHE USANDO IL PACCHETTO A CAUSA
DELL'ANDAMENTO DEL POTENZIALE COULOMBIANO ALL'INFINTO.

LA SEZIONE D'URTO DIFFERENZIALE VALE

$$d\sigma = \frac{P d^3 m}{\Phi T} = \frac{P}{\Phi T} \frac{\gamma}{(2\pi)^3} d^3 p'$$

DONDE 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 S VOGLIAMO INTEGRARE IN dE . OSSERViamo CHE

$$d^3 p' = d\Omega_p' |p'|^2 d|p'|$$

$$d\Omega_p' = dy' d\cos\theta'$$



INOLTRE

$$E' = \sqrt{m^2 + |p'|^2}$$

$$dE' = \frac{|p'| d|p'|}{\sqrt{m^2 + |p'|^2}}$$

NOTA:

$$E'^2 = m^2 + |p'|^2 \rightarrow 2E' dE' = 2|p'| d|p'|$$

$$\Rightarrow |p'| d|p'| = E' dE'$$

INTEGRANDO ALLORA SU TUTTE LE ENERGIE INIZIALI (E FINALI, VISTO CHE $E=E'$) CHE IL FASO INCIDENTE PUÒ ASSUMERE,

$$\int_B E' \delta(E-E') dE' = E$$

$$\text{NOTA: } d^3 p' = E' dE' |p'| d\Omega_p'$$

INOLTRE USIAMO

$$\Phi = \pi/v$$

DUNQUE

$$d\sigma = e^2 \frac{m^2}{E^2} |\hat{A}_0(q)|^2 |\bar{u}(p') \gamma^\mu u(p')|^2 \frac{2\pi}{v} \frac{|p'| E}{(2\pi)^3} d\Omega_p'$$

IL FATTORE

$$|\bar{u}(p', r') \gamma^\mu u(p, r)|^2$$

DIPENDE CHIARAMENTE DALLE CONDIZIONI INIZIALI. TUTTAVIA 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

$$f = \frac{1}{2} |1\uparrow\rangle\langle 1\downarrow| + \frac{1}{2} |1\downarrow\rangle\langle 1\uparrow|$$

$$\text{NOTA: } \frac{d\sigma}{(N/T) \cdot (C_d/A)} = \frac{N(d\sigma)}{\Phi \cdot T} \text{ NUMERO DI EVENTI MATERI IN } d\sigma$$

PRESENTI IN EGUAL PROPORTIONE. ALLA MESSA SULLE POLARIZZAZIONI INIZIALI CORRISPONDE LA SOSTITUZIONE

$$|\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})|^2 \rightarrow \frac{1}{2} \sum_r |\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})|^2$$

SE IL RILEVATORE NON È SENSIBILE ALLA POLARIZZAZIONE, VANNO SOMMATE LE PROBABILITÀ DI TROVARE $r' = 1, 2$ COME STATO FINALE:

$$\frac{1}{2} \sum_r |\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})|^2 \rightarrow \frac{1}{2} \sum_{r, r'} |\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})|^2$$

CALCOLIAMO ALLORA LA SOMMATORIA ($\bar{u} = u^+ \gamma^0, \gamma^{0+} = \gamma^0$)

$$\sum_{\underline{e}, \underline{r}} |\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})|^2 = \sum_{\underline{e}, \underline{r}, \underline{r}'} [\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})] [\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})]^*$$

$$= \sum_{\underline{e}, \underline{r}, \underline{r}'} [\bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r})] \left[\frac{u^+(\underline{e}, \underline{r}) \gamma^{0+} (u^+(\underline{e}', \underline{r}'))^+}{\bar{u}(\underline{e}, \underline{r})} \right]$$

$$= \sum_{\underline{e}, \underline{r}'} \bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 u(\underline{e}, \underline{r}) \bar{u}(\underline{e}, \underline{r}) \gamma^0 u(\underline{e}', \underline{r}')$$

$$= \sum_{\underline{r}'} \bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 \left[\sum_{\underline{e}} \bar{u}(\underline{e}, \underline{r}) \bar{u}(\underline{e}, \underline{r}) \right] \gamma^0 u(\underline{e}', \underline{r}')$$

$$= \sum_{\underline{r}'} \bar{u}(\underline{e}', \underline{r}') \gamma^0 \frac{\rho + m}{2m} \gamma^0 u(\underline{e}', \underline{r}') = \sum_{\underline{r}'} \bar{u}_{\alpha}(\underline{e}', \underline{r}') A_{\alpha\beta} u_{\beta}(\underline{e}', \underline{r}')$$

$$= \left[\sum_{\underline{r}'} u_{\beta}(\underline{e}', \underline{r}') \bar{u}_{\alpha}(\underline{e}', \underline{r}') \right] A_{\alpha\beta} = \left(\frac{\rho + m}{2m} \right)_{\beta\alpha} A_{\alpha\beta}$$

$$= \left(\frac{\rho + m}{2m} A \right)_{\beta\beta} = \text{Tr} \left(\frac{\rho + m}{2m} A \right) = \text{Tr} \left(\frac{\rho + m}{2m} \gamma^0 \frac{\rho + m}{2m} \gamma^0 \right)$$

$$= \frac{1}{4m^2} \text{Tr} [(\rho + m) \gamma^0 (\rho + m) \gamma^0]$$

ANALIZZIAMO ALCUNE REGOLE PER CALCOLARE LA TRACCIA DI PRODOTTI DI MATRICI γ .

1) LA TRACCIA DEL PRODOTTO DI UN NUMERO DISPARI DI MATERICI γ È SEMPRE NULLA:

$$\text{Tr}(\gamma^{d_1} \dots \gamma^{d_{2m+1}}) = \text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{d_i}\right) = 0$$

INFATTI

$$\text{NOTA: } \gamma^5 = \gamma_5 = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}$$

$$\text{CON } (\gamma^5)^2 = 1, \quad \{\gamma^5, \gamma^{d_i}\} = 0$$

$$\text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{d_i} (\gamma^5)^2\right) = \text{Tr}\left(\gamma^5 \prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{d_i} \gamma^5\right)$$

È PIÙ SEMPLICE SE USI IL GENERICO
E NOTI ALLA FINE COSA SUCCIDE SE
M È DISPARI. SI È USATA LA PROPRIETÀ
ACICA DELLA TRACCIA DI UN PRODOTTO.

$$= \text{Tr}(\gamma^5 \gamma^{d_1} \dots \gamma^{d_{2m+1}} \gamma^5) = \text{Tr}[(-1)^{2m+1} (\gamma^5 \gamma^5 \gamma^{d_1} \dots \gamma^{d_{2m+1}})]$$

$$= (-1)^{2m+1} \text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{d_i}\right) = -\text{Tr}\left(\prod_{i=1}^{2m+1} \gamma^{d_i}\right)$$

2) LA TRACCIA DEL PRODOTTO DI DUE MATERICI γ È

$$\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu) = 4g^{\mu\nu}$$

INFATTI BASTA PRENDERE LA TRACCIA DI ENTRAMBI I MEMBRI DI

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2g^{\mu\nu} \mathbb{1}$$

NOTA: OCCHIO CHE γ^μ È UNA MATERICE MA
E' COSÌ $\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\}$. INVECE $g^{\mu\nu}$ È UN NUMERO,
QUINDI LO MOLTIPLICO PER $\mathbb{1}$.

$$\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu) + \text{Tr}(\gamma^\nu \gamma^\mu) = 2g^{\mu\nu} \text{Tr}(\mathbb{1})$$

$$2\text{Tr}(\gamma^\mu \gamma^\nu) = 2g^{\mu\nu} \cdot 1$$

NOTA: LA TRACCIA DI UN PRODOTTO
DI MATERICI È INVARIANTE PER LORO
PERMUTAZIONI ACICHE, QUINDI
 $\text{Tr}(AB) = \text{Tr}(BA)$

3) LA TRACCIA DEL PRODOTTO

$$\text{Tr}(\phi \gamma^\mu \gamma^\nu \phi^\dagger) = \text{Tr}(\alpha_\mu \gamma^\mu b_\nu \gamma^\nu c_\rho \gamma^\rho d_\sigma \gamma^\sigma)$$

$$= 4 [(\alpha^\mu b_\mu)(c^\rho d_\rho) - (\alpha^\mu c_\mu)(b^\rho d_\rho) + (\alpha^\mu d_\mu)(b^\rho c_\rho)]$$

$$= 4 [(\alpha \cdot b)(c \cdot d) + (\alpha \cdot d)(b \cdot c) - (\alpha \cdot c)(b \cdot d)]$$

(NON LA DIMOSTRIAMO).

POSSIAMO ALLORA CALCOLARCI

NOTA: $\text{Tr}(x)$ È LINEARE!

$$\begin{aligned} \frac{1}{4m^2} \text{Tr} [(\not{p} + m) \gamma^0 (\not{p} + m) \gamma^0] &= \frac{1}{4m^2} \text{Tr} [(\not{p} + m)(\gamma^0 \not{p} \gamma^0 + \gamma^0 m \gamma^0)] \\ &= \frac{1}{4m^2} [\text{Tr}(\not{p} \gamma^0 \not{p} \gamma^0) + m \underbrace{\text{Tr}(\not{p} \gamma^0 \gamma^0)}_{=0} + m \underbrace{\text{Tr}(\gamma^0 \not{p} \gamma^0)}_{=0} + m^2 \text{Tr}(\gamma^0 \gamma^0)] \\ &= \frac{1}{4m^2} [\text{Tr}(\not{p} \gamma^0 \not{p} \gamma^0) + h m^2] \end{aligned}$$

NOTA: $\text{Tr}(\not{p}) = \text{Tr}(p_\mu \gamma^\mu) = p_\mu \text{Tr}(\gamma^\mu) = 0$.

OCCIO 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
 RI MANGIA FINITA ANCHE NEL LIMITE $m \rightarrow 0$ (C'ERA m^2 COME
 PREFATTORE). INVECE IL $h m^2$ A NUMERATORE VA A ZERO NEL
 CASO DI FERMIONI A MASSA NULLA.

CALCOLIAMO ORA

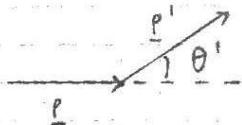
NOTA: PUOI PENSARLA COME
 $\text{Tr}(\not{p} \not{k} \not{p} \not{k})$ CON $b^\mu = d^\mu = (1, 0, 0, 0)$
 E APPLICARE LA REGOLA ③.

$$\text{Tr}(\not{p} \gamma^0 \not{p} \gamma^0) = h [p^1 \rho^0 - p^1 \rho^0 p_\mu + p^1 \rho_0]$$

$$= h [2E'E - (E'E - \underline{p} \cdot \underline{p})] \quad (= h [E'E + \underline{p} \cdot \underline{p}])$$

$$\text{Tr}(\not{p} \gamma^0 \not{p} \gamma^0) S(E-E') = h [2E^2 - (E^2 - |\underline{p}|^2 \cos \theta')]$$

$$= h (E^2 + |\underline{p}|^2 \cos \theta')$$



* CALCOLIAMO QUANTO VALE $\tilde{A}_0(x)$ PER UNA GENERICA CARICA
 DISTRIBUITA SECONDO $2e\rho(x)$, CON

$$\int_{\mathbb{R}^3} \rho(x) d^3x = 1$$

E TALE DA SODDISFARE

NOTA: È LA PRIMA EQUAZIONE DI MAXWELL,
 $\nabla \cdot \mathbf{E} = \nabla \cdot (-\nabla \phi) = -\nabla^2 \phi$

$$\nabla^2 \tilde{A}_0(x) = -2e\rho(x)$$

AD ESEMPIO, NEL CASO DI UNA CARICA PUNTIFORME NELL'ORIGINE

$$\nabla^2 \frac{1}{4\pi|x|} = -8(x)$$

IN GENERALE INVECE

$$\hat{A}_0(x) = \int_{B^3} \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} e^{i q \cdot x} \tilde{A}_0(q)$$

$$\nabla^2 \hat{A}_0(x) = \int_{B^3} \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} (\nabla^2 e^{i q \cdot x}) \tilde{A}_0(q) = \int_{B^3} \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} (-|q|^2) e^{i q \cdot x} \tilde{A}_0(q)$$
$$= -Z e p(x) = \int_{B^3} \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} [-Z e \tilde{p}(q)] e^{i q \cdot x}$$

POICHÉ LA TRASFORMATA DI FOURIER È INVERTIBILE, RI CONOSCiamo

$$\tilde{A}_0(q) = \frac{Z e \tilde{p}(q)}{|q|^2}$$

(NEL CASO DI UN NUOEO PUNTIFORME, $p(x) = \delta(x)$ E $\tilde{p}(q) = 1$). ALLORA

$$|\tilde{A}_0(q)|^2 = Z^2 e^2 \frac{|\tilde{p}(q)|^2}{|q|^4}$$

SI ERA DEFINITO

$$q = p' - p$$

E NEL CASO DI SCATTERING ELASTICO ($E = E'$)

$$|q|^2 = 2|p|^2(1-\cos\theta) = h|p|^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)$$

$$|q|^4 = 16|p|^4 \sin^4\left(\frac{\theta}{2}\right)$$

NEL CASO IN CUI $p(x) = \delta(x)$ SI HA QUINDI

$$\frac{d\sigma}{d\Omega_p} = \frac{m^2}{16E^2} Z^2 e^4 \frac{1}{|p|^4 \sin^4(\theta/2)} \frac{1}{2} \frac{1}{4m^2} [h(E^2 + |p|^2 \cos\theta) + h m^2] \frac{|p| E}{(2\pi)^2 v}$$
$$= \frac{Z^2 e^4}{32 E^2 |p|^4 \sin^4(\theta/2)} [E^2 + |p|^2 \cos\theta + E^2 - |p|^2] \frac{|p| E}{(2\pi)^2 v}$$

NOTA: $\frac{|p|}{E} = v$
 $|p| = \gamma m v$

$$= \frac{Z^2 e^4 E^2}{16 E^2 |p|^4 \sin^4(\theta/2)} [1 - v^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)] \frac{|p| E}{(2\pi)^2 v}$$

$$= \frac{1}{(2\pi)^2} \frac{Z^2 e^4 E^2}{16 |p|^4 \sin^4(\theta/2)} [1 - v^2 \sin^2\left(\frac{\theta}{2}\right)]$$

NOTA: PESSIMA ESECUZIONE. NOI PARTEMOS DA
 $\frac{d\sigma}{d\Omega_p} = \frac{e^2 E^2}{2(2\pi)^2} (1 - v^2 \sin^2\frac{\theta}{2}) |\tilde{A}_0(q)|^2$

E ANCORA

$$\frac{d\sigma}{d\Omega_{\perp}} = \frac{Z^2 e^4}{16(\ell\pi)^2 E^2 v^4 \sin^4(\theta/2)} \left[1 - v^2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \right]$$
$$= \frac{(Z\alpha)^2}{4E^2 v^4 \sin^4(\theta/2)} \left(1 - v^2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \right)$$

NOTA: $\alpha = \frac{e^2}{4\pi}$

CHE SI DICE SEZIONE D'URTO DI MOTI.

NOTIAMO CHE QUESTA SEZIONE D'URTO DIFFERENZIALE DA' \sim UNA VOLTA INTEGRATA:

$$\int \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega \propto \int_0^{2\pi} \frac{\sin \theta d\theta}{\sin^4(\theta/2)} \propto \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{\sin^3 \theta} \sim \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{\theta^3} = \infty$$

NOTA: DIVERGE IN $\theta=0$.

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 PROPORTIONALE ALLA CARICA STESSA (INDIPENDENTEMENTE DA QUANTO GRANDE SIA LA SFERA, QUINDI AL LIMITE ANCHE PER $R \rightarrow \infty$). SI TRATTA TUTTANNA DI UNA SITUAZIONE DIFFICILMENTE OSSERVABILE IN NATURA PERCHÉ LA CARICA DI UN NUCLEO È SCHERMATA DAGLI ELETTRONI ACCOSTANTI.

INVECE SE

$$\tilde{A}_0(q) = \frac{Ze\hat{p}(q)}{|q|^2}, \quad |\tilde{A}_0(q)|^2 = \frac{(2e)^2 |\hat{p}(q)|^2}{|q|^4}$$

LA SINGOLARITÀ DIVENTA INTEGRABILE QUALORA

$$|\tilde{p}(q)|^2 \sim q^{2+\epsilon} \quad q \rightarrow 0$$

QUESTO IMPLICA CHE PER $q=0$ (IOÈ $q = p^1 - p = 0$) SIA $\tilde{p}(0) = 0$:

$$\tilde{p}(0) = \int_{\mathbb{R}^3} d^3x p(x) = 0$$

CONDIZIONE NECESSARIA È PERÒ CHE IL CENTRO COATTERATORE ABBIA CARICA NULLA (MA NON SUFFICIENTE: SE NE $\tilde{p}(q) \sim q^{1+\delta}$, $q \rightarrow 0$).

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 MOTTER, PER CUI

$$1 - v^2 \sin^2(\theta/2) \approx 1$$

RITROVIAMO LA SEZIONE D'URTO DI RUTHERFORD

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{(2x)^2}{4E^2 r^4 \sin^4(\theta/2)}$$

*NOTA: SE $p(x)$ È A SUPPORTO COMPATTO,

$$\tilde{p}(q) = \int e^{iqx} p(x) dx$$

È ANALITICA POSSO INFATTI SVILUPPARE e^{iqx} IN SERIE DI POTENZE E NESSUNA DI QUESTE DIVERGE, PERCHÉ IL DOMINIO DI INTEGRAZIONE NON È INFINTO.

$$e^{iqx} = 1 + iqx - q^2 x^2 / 2$$

IL PRIMO TERMINE È NUVO SE LA DISTRIBUZIONE È GLOBALMENTE NEUTRA, IL SECONDO LO È SE LA DISTRIBUZIONE PRESENTA SIMMETRIA RADIALE. DAL SUCCESSIVO IN POI NON HO PIÙ DIVERGENZE ($q \sim q^1$).

FOCUS: LAGRANGIANA DI INTERAZIONE

NELLA PROSSIMA PAGINA SCRIVIAMO X . PERCHÉ È FATTA COSÌ? $X_I = -A_\mu J^\mu$ 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 X SA 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 ELETROMAGNETICO:

NOTA: RICORDA LA SOSTITUZIONE MINIMALE $p^\mu \rightarrow p^\mu - \frac{q}{c} A^\mu$
VEDI FOCUS UNA PAGINA INDIETRO.

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi} (\not{D} - m) \Psi - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} - q \bar{\Psi} \not{A} \Psi \quad q = +e = -|e|$$

STANOLTA \not{A} NON È QUELLO ESTERNO, MA SARÀ DETERMINATO DALLA DISTRIBUZIONE DI CARICA DELL'ELETTRONE E DOVRÀ PERCIO' ESSERE TRATTATO IN TEORIA DELLE PERTURBAZIONI (q È UN PARAMETRO PICCOLO).

NON POTREMO USARE $H_I = -\mathcal{L}_I$, PERCHÉ QUELLO ELETROMAGNETICO 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

$$\partial_\nu F^{\mu\nu} = q J^\mu$$

$$(\not{D} - m) \Psi = q \not{A} \Psi$$

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 CARICA J^0 , UNA VOLTA GUARANTITÀ, È APPUNTO L'OPERATORE DI CARICA (AUTOFALOAI ± 1). (I)

NOTA: Ψ CONTIENE GRADI DI LIBERTÀ SPORADICI E PER QUESTO COMMUTA CON A^μ .

* DALLA (I) PER $\mu = 0$, POICHÉ $F^{00} = 0$

$$\partial_\nu F^{0\nu} = q J^0$$

$$\partial_\nu F^{0\nu} = \partial_\nu (\partial^\nu A^0 - \partial^0 A^\nu)$$

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

SCEGLIENDO LA GAUGE DI COULOMB ($\partial_\nu A^\nu = 0$),

$$q J^0 = \partial_\nu \partial^\nu A^0 = -\Delta A^0$$

$$\Delta A^0 = -q J^0$$

CHE COINCIDE CON L'EQUAZIONE DI POISSON PER UNA DISTRIBUZIONE STATICA DI CARICA (ANCHE SE QUI STIAMO STUDIANDO IL CASO DINAMICO), CON SOLUZIONE

$$A^0(x, x^0) = q \int d^3y \frac{J^0(y, x^0)}{4\pi |x - y|}$$

$$NOTA: A^\mu = (\phi, \vec{A}) \in J^\mu = (pc, \vec{J})$$

LA DIFFERENZA CON IL CAMPO EM NEL VUOTO È TUTTA QUI: SE $J^0 = 0$ TRONO $\Delta A^0 = 0 \Rightarrow A^0 = 0$.

CHE È ORRIBILE DAL PUNTO DI VISTA RELATIVISTICO: È UN'AZIONE A DISTANZA E RISPECCHIA LA SCELTA DI GAUGE NON COINVOLGENTE.
VEDREMO CHE I RISULTATI ARIA CHE NE DERIVANO PERÒ LO SONO.

* COME TROVO L'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE?

PER LA PARTE DI DIRAC, TROVO SENZA PROBLEMI L'HAMILTONIANA DI DIRAC LIBERA

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

NOTA: $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \psi} = 0$, MA \mathcal{L}_ψ ESISTE SENZA PROBLEMI E

$$H = \int dx \Psi (\bar{s} \cdot \vec{\mathbf{v}} + p_m) \Psi$$

L'HAMILTONIANA INTERA COMPRENDE LA SOMMA SUI DUE CAMPI ϕ E A_μ .

QUINDI LA IGNORIAMO E LA RI METTEREMO ALLA FINE.

RICORDANDO CHE $F^{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICO, RISCHIO

$$-\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} - q A^\mu J_\mu = -\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} - \frac{1}{2} B^2 - q A^\mu J_\mu$$

NOTA: $F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} = 2F_{0i} F^{0i} + F_{ij} F^{ij}$ E $F_{ij} F^{ij} = 2B^2$.

RISPETTO AL CASO DEL VUOTO, STAVOLTA

$$-\frac{1}{2} F_{0i} F^{0i} = -\frac{1}{2} [-(\partial_0 A_i - \partial_i A_0)] [-(\partial^0 A^i - \partial^i A^0)]$$

$$= -\frac{1}{2} (-\dot{A}^i - \partial_i A_0)(\dot{A}^i + \partial_i A^0) = \frac{1}{2} (\dot{A}^i + \partial_i A^0)^2$$

QUINDI

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} (\dot{A}^i + \partial_i A_0)^2 - \frac{1}{2} B^2 - q A^\mu J_\mu$$

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial A^i}$$

$$J_i = \dot{A}^i + \partial_i A_0$$

NOTA: $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial A^0} = 0$ PERCHÉ $F^{\mu\nu}$ È ANTISIMMETRICO, $F^{00}=0$.

$$H = \int dx [(\dot{A}^i + \partial_i A_0) \dot{A}^i - \mathcal{L}]$$

NOTA: PER IL CAMPO EM ERA $\frac{1}{2} E^2 = \frac{1}{2} (\dot{A}^i)^2$, DA CUI

$$H = \frac{1}{2} (E^i + B^i)$$

IN CUI IL SECONDO TERMINE S'ANISCE INTEGRANDO PER PARTI E USANDO $\partial_i A^i = 0$. RIMANE

$$H = \int dx [\dot{A}^{i^2} - \frac{1}{2} (\dot{A}^i + \partial_i A^0)^2 + \frac{1}{2} B^2 + q A^\mu J_\mu]$$

NOTA: ANCHE SE NON FA QUESTO PASSAGGIO, IL TERMINE SI ELIMINA CON LO SVILUPPO DEL QUADRATO $(\dot{A}^i + \partial_i A^0)^2$.

RICONOSCIAMO L'HAMILTONIANA LIBERA DEL CAMPO EM (SAB).

TERMINI SENZA ZERO, PERCHÉ IN QUEL CASO ERA $A^0 = 0$).

SORRIAMO

NOTA: HO INTEGRATO PER PARTI - 2; APPI Dopo aver sviluppato il quadripartito, quindi ho usato 2; $\vec{A}^1 = 0$.

$$H = H_0 - \frac{1}{2} \int d\vec{x} \partial_i A^0 \partial_i A^0 + \int q A^\mu J_\mu d\vec{x}$$

IL SECONDO TERMINE SI PUÒ INTEGRARE PER PARTI A DARE

$$-\frac{1}{2} \int d\vec{x} \partial_i A^0 \partial_i A^0 = \frac{1}{2} \int d\vec{x} A^0 \Delta A^0$$

USANDO L'EQUAZIONE DI POISSON,

NOTA: H_0 CONTIENE SIA L'HAMILTONIANA DI DIRAC CHE QUELLA DEL CAMPO EM.

$$H = H_0 - \frac{1}{2} \int q A_0 J^0 d\vec{x} + q \int d\vec{x} A_\mu J^\mu$$

$$= H_0 + q \int d\vec{x} \left(\frac{1}{2} A^0 J^0 - \vec{A} \cdot \vec{J} \right) = H_0 + \int d\vec{x} \left[q \frac{A^0 J^0}{2} - q \vec{A} \cdot \vec{J} \right]$$

RICONOSCIAMO PER DO'

$$H_I = q^2 \int \frac{d\vec{x} d\vec{y}}{8\pi |x-y|} J_0(x, x^0) J_0(y, y^0) - q \int d\vec{x} \vec{A} \cdot \vec{J}$$

ANCORA TERRIBILMENTE NON LOCALE.

TEOREMA DI WICK

$T(ABC \dots XYZ)$

$$= N(ABC \dots XYZ) + N(\underline{ABC} \dots XYZ) + N(\overline{ABC} \dots XYZ)$$

$$+ N(\underline{\overline{AB}} \underline{\overline{CD}} \dots) + \dots$$

NOTA: QUI HO CONTRATTO A CON C, NON ABC.

DONDE N È IL PRODOTTO NORMALE (OPERATORI DI CREAZIONE A DESTRA E A OGNI SCAMBIO CAMBIO DI SEGNO), MENTRE LA QUADRA INDICA LA CONTRASSIONE DEFINITA DA

$$\underline{\overline{AB}} := \langle 0 | T(AB) | 0 \rangle$$

NEL CASO DELLA QED AVREMO DUE TIPI DI PROPAGATORE: QUELLO DEL FERMIONE E QUELLO DEL FOTONE. LE CONTRASSIONI 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'

$$-i \int_{-\infty}^{+\infty} dt_1 H_I(t_1) = -iq^2 \int \frac{dx^0 dx^0 dy}{8\pi |x-y|} J_0(x, x^0) J_0(y, x^0) - iq \int dx^0 A \cdot J$$

Dove A, J sono operatori che contengono gli operatori di CREAZIONE E DISTRUZIONE TRAMITE I CAMPI $A(x)$ E $J = \bar{\Psi}(x) \Psi(x)$:

$$\int d^4x :A(x)\bar{\Psi}(x)\Psi(x):$$

IL CONTRIBUTO ALL'ORDINE q È SEMPRE NULLO SE È CANTATO UN γ . AD ESEMPIO IN

$$\langle e^{+}_{k_2} e^{-}_{k_1} | -q | A \cdot J dx | \gamma_k \rangle \propto \int e^{ik_2 x} e^{ik_1 x} e^{-ikx} d^4x \propto \delta^4(k_1 + k_2 - k)$$

QUESTA δ NON È MAI SOODISFATTA. 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 RIBASSO 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 FERSE SONO ORTOGONALI: PERCHÉ NON STA NULLO L'ELEMENTO
DI MATERICE CI VOGLIONO I CAMPI IN MEZZO E QUI NE HO UNO PEPPONICO E UNO EM.

AL SECONDO ORDINE SUBENTRA IL TERMINE IN q^2 CHE ABBIAMO GIÀ
NISTO PIÙ UN ALTRO DERIVANTE DAL TERMINE CON $H_I(t_2)$

$$(S - I) = (1^{\circ} \text{ ord. } q) - iq^2 \int \frac{dx^0 dx^0 dy}{8\pi |x-y|} J_0(x, x^0) J_0(y, x^0)$$

$$+ \frac{(-i)^2}{2} \int d^4x d^4y T(A \cdot J(x) A \cdot J(y))$$

CHE FACCIAMO? USIAMO IL TEOREMA DI WICK:

$$T(A^i(x) \bar{A}^j(x) A^k(y) \bar{A}^l(y)) = T(A^i(x) \bar{\psi}(x) \gamma^j \psi(x) A^k(y) \bar{\psi}(y) \gamma^l \psi(y))$$

IL PRIMO TERMINE (PRODOTTO NORMALE), COME SI È VISTO, NON CONTA.

IL SUCCESSIVO DÀ I PROPAGATORI

$$\langle 0 | T(A^i(x) A^j(y)) | 0 \rangle N(\bar{\psi}(x) \gamma^j \psi(x) \bar{\psi}(y) \gamma^i \psi(y))$$

$$\langle 0 | T(\psi(x) \bar{\psi}(y)) | 0 \rangle N(A^i \bar{\psi} \gamma^i A^j \gamma^j \psi)$$

PROCESSI TIPIA SONO

$$e^+ e^- \rightarrow e^+ e^-$$

$$e^+ e^+ \rightarrow e^+ e^+$$

MA CHI È IL PROPAGATORE DEL FOTONE?

NOTA: QUEST'ULTIMO È IL PROPAGATORE DEL CAMPO DI DIRAC,

$$\begin{aligned} S_F(x-y) &= \langle 0 | T(\psi_\alpha(x) \bar{\psi}_\alpha(y)) | 0 \rangle \\ &= \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x-y)}}{q - m + i\epsilon} \end{aligned}$$

PROPAGATORE DEL FOTONE

VOGLIAMO STUDIARE

$$\langle 0 | T(A^i(x) A^j(y)) | 0 \rangle$$

DONDE

$$A^i(x) = \sum_n \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{2|q|}} (a(q, n) \varepsilon^i(q, n) e^{-iqx} + a^\dagger(q, n) \varepsilon^i(q, n) e^{iqx})$$

CON ε REALE E ORTOGONALE ALLA DIREZIONE DI PROPAGAZIONE,

$$\underline{q} \cdot \underline{\varepsilon} = 0$$

CALCOLIAMO DIRETTAMENTE

$$\langle 0 | A^i(x) A^j(y) | 0 \rangle = \sum_n \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^3 2|q|} e^{-iq(x-y)} \varepsilon^i(q, n) \varepsilon^j(q, n)$$

CHE È IDENTICO A QUELLO DEL CAMPO SCALARE SE NON PER LA SOMMA SULLE POLARIZZAZIONI. ALLORA ($m^2 = 0$ A DENOMINATORE)

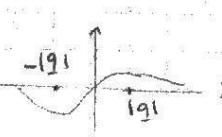
$$\langle 0 | T(A^i(x) A^j(y)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x-y)}}{q^2} \sum_n \varepsilon^i(q, n) \varepsilon^j(q, n)$$

CHE È IL PROPAGATORE DEL FOTONE.

NOTA: PER IL CAMPO SCALARE $w_p = \sqrt{m^2 + |\mathbf{p}|^2}$.

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

GUARDATE IL CALCOLO A P. 227 DEL PATRI.



RICAPITOLANDO

$$H_I(x) = \frac{q^2}{8\pi} \int \frac{dx dy}{|x-y|} J_0(x^0, x) J_0(y^0, y) - q \int dx A \cdot J$$

$$S-I = \frac{q^2}{8\pi} \int \frac{dx dy}{|x-y|} J_0(x^0, x) J_0(y^0, y) + \frac{(-i)^2}{2} q^2 \int dx_1^0 dx_2^0 T(A \cdot J(x_1), A \cdot J(x_2)) + O(q)$$

INFATTI IL TERMINE AL PRIMO ORDINE $A \cdot J$ NON CONTRIBUISCE IN QUEI PROCESSI
IN CUI SONO ASSORBITI O EMESSI FOTONI. USANDO IL TEOREMA DI NICK,

$$S-I = -iq^2 \int \frac{dx^0 dx dy}{8\pi |x-y|} J_0(x, x^0) J_0(y, x^0) - \frac{q^2}{2} \int dx_1^0 dx_2^0 i D_F^{k^i}(x_1 - x_2) N(J^k(x_1) J^i(x_2))$$

DOVE

$$i D_F^{k^i}(x_1 - x_2) = \langle 0 | T(A^k(x) A^i(x_2)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x_1-x_2)}}{q^2 + i\epsilon} \sum_n \varepsilon^k(q, n) \varepsilon^i(q, n)$$

È IL PROPAGATORE DEL FOTONE.

VOGLIAMO INNANZITUTTO RENDERE QUADRIMENSIONALE LA FORMA

$$\sum_{n=1}^{\infty} \varepsilon^k(q, n) \varepsilon^i(q, n) \quad (I)$$

RISCRIVO

$$\underline{\varepsilon} \rightarrow \underline{\varepsilon}^\mu(q, n) = \begin{pmatrix} 0 \\ \underline{\varepsilon}(q, n) \end{pmatrix} \quad \underline{\varepsilon}^\mu \underline{\varepsilon}_\mu = -1$$

PER RENDERE LA (I) UNA RELAZIONE DI COMPLETEZZA, AGGIUNGO

$$\hat{q}^\mu = \begin{pmatrix} 0 \\ \hat{q} \end{pmatrix} \quad m^\mu = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

(SONO A DUE A DUE ORTOGONALI COME QUADRI VETTORI). VERIFICHiamo SE

$$\sum_{n=1}^{\infty} \varepsilon^\mu(q, n) \varepsilon^\nu(q, n) + \hat{q}^\mu \hat{q}^\nu (+) m^\mu m^\nu = -g^{\mu\nu}$$

OSSERVO CHE, MOLTIPLIANDO I DUE MEMBRI PER $\underline{\varepsilon}_\mu(q, n')$,

$$\underline{\varepsilon}_\mu(q, n') \underline{\varepsilon}^\mu(q, n) = -\underline{\varepsilon}(q, n) \cdot \underline{\varepsilon}(q, n') = -\delta_{nn'}$$

$$-\underline{\varepsilon}_\mu(q, n') \hat{q}^\mu = -\underline{\varepsilon}^\nu(q, n') \Rightarrow -\sum_n \delta_{nn'} \underline{\varepsilon}^\nu(q, n) = -\underline{\varepsilon}^\nu(q, n')$$

MOLTIPLIANDO INVECE PER \hat{q}_μ, m_μ ,

$$0 = \hat{q}^\nu = -g^{\mu\nu} \hat{q}_\mu = -\hat{q}^\nu$$

$$m^\nu = -g^{\mu\nu} m_\mu = -m^\nu$$

NOTA: SI STANNO USANDO $\hat{q}^\mu \hat{q}_\mu = -1, m^\mu m_\mu = 1$.

QUINDI CI HA MESSO IL SEGNO '

ABBIAMO PER AO' VERIFICATO LA RELAZIONE DI COMPLETEZZA

$$\sum_{\lambda=1}^3 \epsilon^\mu(\lambda) \epsilon^\nu(\lambda) + \hat{q}^\mu \hat{q}^\nu - m^\mu m^\nu = -g^{\mu\nu}$$

NOTA: ORA VOGLIO ESPRIMERE \hat{q} IN TERMINI DI q , m .

IMPONGO ORA CHE $q^\mu = \begin{pmatrix} q^0 \\ q \end{pmatrix}$ E \hat{q}^μ SIANO LEGATI DA

$$\hat{q}^\mu = \frac{q^\mu - (m \cdot q) m^\mu}{\sqrt{(m \cdot q)^2 - q^2}}$$

POICHÉ IL DENOMINATORE VALE

$$[q^0 - q^0 + q^0]^{1/2} = \sqrt{|q|^2} = |q| \Rightarrow \hat{q}^\mu = \begin{pmatrix} 0 \\ q/|q| \end{pmatrix}$$

RISORNO QUINDI (ALLEGGERISCO LA NOTAZIONE TRALASCIOANDO LA DIPENDENZA DA q)

$$\sum_{\lambda=1}^3 \epsilon^\mu(\lambda) \epsilon^\nu(\lambda) = -g^{\mu\nu} + m^\mu m^\nu - \frac{[q^\mu - (m \cdot q) m^\mu][q^\nu - (m \cdot q) m^\nu]}{(m \cdot q)^2 - q^2}$$

RICORDIAMO CHE NELLA GAUGE DI COULOMB $A^0 = 0$, QUINDI POSSO
BISOGNERE

$$iD_f^{\mu\nu}(x_1 - x_2) = \langle 0 | T(A^\mu(x_1) A^\nu(x_2)) | 0 \rangle$$

$$= \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{-i g^{\mu\nu} e^{-iq(x_1-x_2)}}{q^2 + i\epsilon} + (\dots)$$

NOTO CHE SVANISCONO I PEZZI CON UN q^0 : INFATTI

$$\int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x-y)}}{q^2 + i\epsilon} q^0 = i \partial_x^0 \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x-y)}}{q^2 + i\epsilon}$$

MA IL PROPAGATORIE INTERVIENE NELL' ELEMENTO S-I COME

$$\int d^4 x_1 d^4 x_2 i D_f^{\mu\nu}(x_1 - x_2) N(J_\mu(x_1) J_\nu(x_2))$$

$$\rightarrow \int d^4 x_1 d^4 x_2 \left(\partial_x^0 \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-iq(x_1-x_2)}}{q^2 + i\epsilon} \right) N(J_\mu(x_1) J_\nu(x_2))$$

SE ORA INTEGRO PER PARTI, SCARICO ∂_x^0 SULLE CORRENTI E POI ONE

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

L'INTERO TERMINE SI ANNULLA (IL PEZZO AL BORDO FA COME SEMPRE ZERO). ABBIANO DEPOTTO CHE I TERMINI CON UN q^m NON DANNO CONTRIBUTO UNA VOLTA CHE SI INSERISCE $iD_F(x_1 - x_2)$ NELLA FORMULA DI DYSON. RIMANGONO

$$iD_F^{(μ)}(x_1 - x_2) = \int \frac{d^4 q}{(2π)^4} \frac{-i g^{μν} e^{-iq(x_1 - x_2)}}{q^2 + iε} - m^μ m^ν \int \frac{d^4 q}{(2π)^4} \frac{i e^{-iq(x_1 - x_2)}}{q^2 + iε} \frac{q^2}{(m \cdot q)^2 - q^2}$$

DA

$$m^μ m^ν \left(1 - \frac{(m \cdot q)^2}{(m \cdot q)^2 - q^2} \right) = -m^μ m^ν \frac{q^2}{(m \cdot q)^2 - q^2}$$

SI ELIDONO QUINDI I DUE q^2 (+iε NON CONTA) E SI TRONA

$$iD_F^{(μ)}(x_1 - x_2) \rightarrow \int \frac{d^4 q}{(2π)^4} \frac{-i g^{μν} e^{-iq(x_1 - x_2)}}{q^2 + iε} - i m^μ m^ν \int \frac{d^4 q}{(2π)^4} \frac{e^{-iq(x_1 - x_2)}}{|q|^2}$$

SI NOTA CHE COSÌ FACENDO HO FISSATO IL VALORE DI q^0 (PRIMA ERA ARBITRARE): L'HO SCELTO IN MODO CHE SIA LA QUARTA COMPONENTE DI q^m E COSÌ L'HO USATO PER INTEGRARE IN $d^4 q$.
HO FATTO QUALcosa DI SIMILE PER J^0 .

NOTA: $\Delta_{x_1}^{\frac{1}{2}} = -i\pi δ(x)$, APPLICO F (CON $\frac{1}{(2π)^3}$)

$$\Delta \int \frac{d^3 q}{(2π)^3} F^{-1}\left[\frac{1}{|q|}\right](q) e^{-iq \cdot x} = -i\pi \int \frac{dq}{(2π)^3} e^{-iq \cdot x}$$

$$F \circ F^{-1}\left[\frac{1}{|q|}\right] = \frac{1}{|q|} = F\left[\frac{1}{|q|^2}\right]$$

IN (S-I) IL SECONDO TERMINE DA LUOGO A

$$i \frac{1}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 m^μ m^ν \int \frac{d^4 q}{(2π)^4} \frac{e^{-iq(x_1 - x_2)}}{|q|^2} N(J_μ(x_1) J_ν(x_2))$$

$$= i \frac{1}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 \int \frac{d^4 q}{(2π)^4} \frac{e^{-iq(x_1 - x_2)}}{|q|^2} N(J_0(x_1) J_0(x_2))$$

$$= i \frac{1}{2} e^2 \int d^4 x_1 d^4 x_2 δ(x_1^0 - x_2^0) \int \frac{d^3 q}{(2π)^3} \frac{e^{i q \cdot (x_1 - x_2)}}{|q|^2} N(J_0(x_1) J_0(x_2))$$

$$= i \frac{e^2}{2} \int \frac{d^4 x_1 d^4 x_2 δ(x_1^0 - x_2^0)}{4π |x - y|} N(J_0(x_1) J_0(x_2))$$

CHE E' IL ESATTAMENTE IL TERMINE

$$-i q^2 \int \frac{dx^0 dy^0}{8π |x - y|} J_0(x, x^0) J_0(y, x^0)$$

AI FINI DEL CALCOLO POSSO RIDIFINIRE SIA H_I CHE IL PROPAGATORE COSÌ:

$$H_I := q : \bar{\Psi} \not{A} \Psi :$$

$$\langle 0 | T(A^\mu(x) A^\nu(y)) | 0 \rangle = \int \frac{d^4 q}{(2\pi)^4} \frac{-ig^{\mu\nu} e^{-iq(x-y)}}{q^2 + i\varepsilon}$$

NOTA: IL PROPAGATORE NERO ERA TRA A^μ E A^ν TRIDIMENSIONALI, MENTRE ORA C'È q^μ .

E L'ELEMENTO DI MATRICE S SI SEMPLIFICA COME

$$S - I = -i \int H_I d^4x + \frac{(-i)^2}{2} e^2 \int d^4x_1 d^4x_2 T(\bar{\Psi} \not{A} \Psi(x_1) \bar{\Psi} \not{A} \Psi(x_2)) \\ \Rightarrow -\frac{i^2}{2!} e^2 \int d^4x_1 d^4x_2 \int \frac{-ig^{\mu\nu}}{q^2 + i\varepsilon} e^{-iq(x_1-x_2)} N(J_\mu(x_1) J_\nu(x_2))$$

(PER I PROCESSI AL PRIMO ORDINE H_I NON CONTRIBUISCE. SONO SEMPRE PROCESSI A 3 PARTICELLE E COMPARTE UNA S CHE NON È MAI SODDISFATTA, QUINDI SALTA IL TERMINE $A \cdot J$; INOLTRE SI È VISTO CHE SI ELIDE IL TERMINE CON LE CORRENTI).

IL PROCESSO $e^+e^- \rightarrow \mu^+\mu^-$

IL MUONE HA LE STESSSE PROPRIETÀ DI e^- MA UNA MASSA MOLTO PIÙ GRANDE. ANCHE LUI INTERAGISCE CON IL CAMPO EM SECONDO

$$L = \bar{\Psi} (\not{D} - m) \Psi + \bar{\Psi}_\mu (\not{D} - m) \Psi_\mu - g \bar{\Psi} \not{A} \Psi - g \bar{\Psi}_\mu \not{A} \Psi_\mu - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$$

ANALOGAMENTE A QUANTO VISTO SOPRA, SI AVRA' LA SEMPLIFICAZIONE

$$H_I = -e (\bar{\Psi} \not{A} \Psi + \bar{\Psi}_\mu \not{A} \Psi_\mu)$$

$$S - I = \frac{(-i)^2}{2!} e^2 \int T([\bar{\Psi} \not{A} \Psi + \bar{\Psi}_\mu \not{A} \Psi_\mu]_x [\bar{\Psi} \not{A} \Psi + \bar{\Psi}_\mu \not{A} \Psi_\mu]_y) d^4x d^4y$$

IL T-PRODOTTO È COMMUTATIVO PER SCAMBIO $x \leftrightarrow y$ E CONSISTE NEI TERMINI

$$(\not{A} \Psi)_x (\not{A} \Psi)_y \rightarrow \text{SOLO } e^+, e^- \text{ E } \gamma$$

$$(\bar{\Psi}_\mu \not{A} \Psi_\mu)_x (\bar{\Psi}_\mu \not{A} \Psi_\mu)_y \rightarrow \text{SOLO } \mu^+, \mu^- \text{ E } \delta$$

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 RISPOSTI A QUESTO PROCESSO

$$(S-I) = -e^2 \int T(\bar{\psi} \gamma^\mu \psi_x \bar{\psi}_{(p)} \gamma^\mu \psi_{(p),y}) d^4x d^4y$$

DRA 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 γ E LASCIANO SOLO OPERATORI FERMIONIA.

PERHÒ

CORRENTE MUONICA

$$(S-I) \rightarrow -e^2 \int d^4x d^4y : D_F^{(n)}(x-y) N(J_\mu(x) J_\nu^{(n)}(y))$$

DONE

$$i D_F^{(n)}(x-y) = \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \frac{-ig^{(n)}}{q^2 + i\epsilon} e^{-iq(x-y)}$$

NOTO CHE

$$\langle \mu^+ \mu^- | N(J_\mu(x) J_\nu^{(n)}(y)) | e^+ e^- \rangle$$

FATTORIZZA, AI FINI DEL CALCOLO, IN

$$\langle O | J_\mu(x) | e^+ e^- \rangle \langle \mu^+ \mu^- | J_\nu^{(n)}(y) | O \rangle$$

INFATTI GLI OPERATORI PER E E MU COMMUTANO*,

$$\langle O | \bar{\psi} \gamma_\mu \psi(x) C^+ b^+ | O \rangle$$

DOPROPO UN PO' DI ALGEBRA DI OPERATORI, UNO TROVA LA REGOLA DIAGRAMMATICA DI FEYNMAN COME A FIANCO.

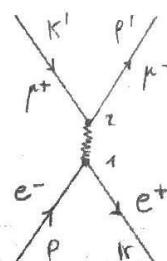
IL VERTICE 1 È

$$\bar{u}(k) \gamma^\mu u(p)$$

MENTRE IL 2 È

$$\bar{u}(p') \gamma^\nu u(k')$$

* NOTA: IN REALTA' ANTICOMMUTANO, ANCHE $c^+ b^+ |O\rangle \neq b^+ c^+ |O\rangle$ PERCHÉ ESCE UN SEGNO -. TUTTANNA, SE UNO È COERENTE NEL CONTO, CIÒ NON VA A INFIDARE L'ELEMENTO DI MATRICE.



NOTA: È POCO DATO DOSSO, MA PUOI USARE QUESTE REGOLE:

- SE LA FRECCIA ESCE DAL VERTICE IL SUO SPINORE HA LA BARRA, ALTAMENTI NO.
- L'ORDINE SI TROVA PERCORSOPIENDO AL CONTRARIO OGNI LINEA FERMIONICA.
- IN OGNI VERTICE HAI UNA γ^μ E ($i\epsilon$).
- IL VERSO DELLE FRECCIE DELLE ANTIPLICETTE È AL CONTRARIO.

VEDIAMO IL CONTO UN PO' PIÙ NEI DETTAGLI.

$$\Psi(x) = \sum_{\rho, r} \sqrt{\frac{m}{E_\rho V}} [c(\rho, r) u(\rho, r) e^{-ipx} + d^\dagger(\rho, r) v(\rho, r) e^{ipx}]$$

$$\bar{\Psi}(x) = \sum_{\rho, r} \sqrt{\frac{m}{E_\rho V}} [c^*(\rho, r) \bar{u}(\rho, r) e^{ipx} + d(\rho, r) \bar{v}(\rho, r) e^{-ipx}]$$

LA MATEMATICA DI DSYON AL II ORDINE DEL PROCESSO DÀ UN ELEMENTO

$$\langle \mu^+ \mu^- | S | e^+ e^- \rangle = \langle (-ie)^2 \int d^4x_1 d^4x_2 N(J^{\mu}(x_1) J_{\mu\nu}^{\nu}(x_2)) | e^+ e^- \rangle$$

$$= \langle \mu^+ \mu^- | -e^2 \int dx_1 dx_2 i D_{\mu\nu}(x_1 - x_2) N(J^{\mu}(x_1) J_{\mu\nu}^{\nu}(x_2)) | e^+ e^- \rangle$$

RISTRAZIONE DEI CREATOREI E ANNIHILATORI CONTENUTI IN $\Psi(x)$ E $\bar{\Psi}(x)$

CHE COMPARIONO NELLE CORRENTI

$$J^\mu = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi$$

OTTENIAMO (SOTTINTENDO LE POLARIZAZIONI, CONTENUTE NEGLI SPINORI)

$$\langle \mu^+ \mu^- | N(J^\mu(x_1) J_{\mu\nu}^{\nu}(x_2)) | e^+ e^- \rangle = \langle 0 | \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi(x_1) | e^+ e^- \rangle \langle \mu^+ \mu^- | \bar{\Psi}_{\mu\nu} \gamma^\nu \Psi_{\nu\nu}(x_2) | 0 \rangle$$

$$= \langle 0 | \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi(x_1) c^+(\rho) d^\dagger(\rho') | 0 \rangle \langle 0 | c(\kappa) d(\kappa') \bar{\Psi}_{\mu\nu} \gamma^\nu \Psi_{\nu\nu}(x_2) | 0 \rangle$$

$$* = \bar{u}(p') \gamma^\mu u(p) e^{-ip' x_1} e^{-ip x_1} \bar{u}(\mu)(\kappa) \gamma^\nu v(\mu)(\kappa') e^{i(k'+k)x_2} \sqrt{\frac{m}{E_{p'}V}} \sqrt{\frac{m}{E_\mu V}} \sqrt{\frac{M}{E_\kappa V}} \sqrt{\frac{M}{E_{\kappa'} V}}$$

DOVE M È LA MASSA DEL MUONE. NON RESTA CHE INTEGRARE DOPO

ANCHE MOLTIPLICATO PER $i D_{\mu\nu}(x_1 - x_2)$:

$$\int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \int d^4x_1 d^4x_2 e^{-(p+p') \cdot x_1} e^{i(k+k') \cdot x_2} \frac{-ig_{\mu\nu} e^{-iq(x_1-x_2)}}{q^2 + i\epsilon}$$

$$= \int \frac{d^4q}{(2\pi)^4} \frac{\delta^{(4)}(-(p+p')-q)}{\delta^{(4)}(q+p'+q)} (2\pi)^8 \delta^{(4)}(k+k'+q) \frac{-ig_{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon}$$

$$= \int d^4q (2\pi)^4 \delta^{(4)}(p+p'+q) \delta^{(4)}(p+p'-k-k') \frac{-ig_{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon}$$

CONSERVAZIONE
DEL QUADRIMPULSO

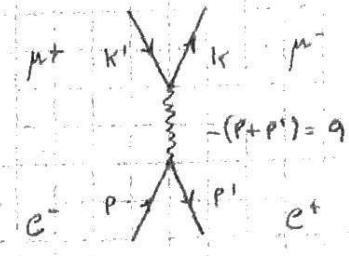
*NOTA: SI SALVANO SOLTANTO I TERMINI CON $c c^\dagger$ O $d d^\dagger$. AD ESEMPIO,
 $\langle 0 | d^\dagger d^\dagger | 0 \rangle = \langle 0 | \{d^\dagger, d^\dagger\} | 0 \rangle = 0$

CON LE REGOLE DI FEYNMAN,

2° ORDINE \rightarrow 2 VERTICI (IN OGNI VERTICE SI CONSERVA IL QUADRIMPULSO)

L'AMPIEZZA INVARIANTE M È t.c.

$$M = (-ie)^2 \bar{u}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(k) \gamma^\nu v(k') \frac{-ig^{\mu\nu}}{(p+p')^2 + i\epsilon} (2\pi)^4 \delta^{(4)}(p_f - p_i)$$



L'ELEMENTO DI MATRICE S È PERÒ

$$M \cdot \sqrt{\frac{m}{E_F V}} \sqrt{\frac{m}{E_{F'} V}} \sqrt{\frac{M}{E_K V}} \sqrt{\frac{M}{E_{K'} V}} = S_{fi}$$

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:



$\langle e^+ e^- \rangle$

CRA CE LO SPIEGHIAMO CON IL FATTO CHE PORTA

A UNA D CHE CINEMATICAMENTE NON È MAI SODDISFAITA.

SI NOTI CHE NEL DIAGRAMMA IN ALTA QUEL FOTONE È SOLO VIRTUALE:

SE FOSSE REALE, NON SI CONSERVAREBSE IL QUADRIMPULSO 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 PER CHÉ COMPARE NELLO STATO FINALE.

* NEL SISTEMA DEL CENTRO DI MASSA SI PUÒ SCRIVERE

$$(p+p') = \begin{pmatrix} 2E \\ 0 \end{pmatrix}$$

PERÒ 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

$$\frac{N_{e^-}}{V} + \frac{N_{e^+}}{V} = \Phi$$

(1 e⁻ CHE SI SCONTRA CON 1 e⁺), SE P È LA PROBABILITÀ SI HA

$$\frac{1}{\Phi} \frac{P}{T} \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 k = \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 k'$$

NEL SISTEMA DEL BARICENTRO,

$$E' + E' = E_{(m)} + E'_{(m)}$$

$$2\sqrt{m^2 + \vec{p}^2} = 2\sqrt{M^2 + \vec{k}^2}$$

$$M = \sqrt{m^2 + \vec{p}^2}$$

Dove \vec{p} è l'IMPULSO DI SOGIA (I PRODOTTI SONO FERMI). L'ENERGIA DI e⁺ e⁻ SI TRAMUTA IN MASSA A RIPOSO DI $\mu^+ \mu^-$.

OTTENGO

$$d\sigma = \frac{V}{m_1 + m_2} \frac{M^2}{E^2} \frac{m_1^2}{E^2} \frac{e^4}{16E^4} \frac{|(\text{SPINORI})|^2}{V^4} \frac{V d^3 k}{(2\pi)^3} \frac{V d^3 k'}{(2\pi)^3}$$

$$= (-) \frac{1}{(2\pi)^6} \delta^4(p_i - p_f) d^3 k d^3 k'$$

CHE VA INTEGRATA USANDO

$$\delta^{(4)}(p+p' - k - k') = \delta(\underline{0} - \underline{k} - \underline{k}') \delta(2E - 2E')$$

E PASSANDO IN POLARI

$$|k|^2 dk_1 dk_2 = |k'|^2 dk'_1 dk'_2 = |k| E' dE' d\Omega$$

RICAPITOLANDO, $p_i = \begin{pmatrix} 2E_i \\ \underline{0} \end{pmatrix} / E$

$$(-) d^3 k d^3 k' \delta^{(4)}(p_i - p_f) = (-) d^3 k d^3 k' \delta[2E_i - 2E_f] \delta(\underline{k} + \underline{k}')$$

USO L'ULTIMA δ PER INTEGRARE IN $d^3 k'$; OTTENGO $\underline{k}' = -\underline{k}$.

Alla fine, anendo integrato sulle energie rimane

$$d\sigma = (-) dE$$

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 Ogni PARTE DELLA NELLO STATO INIZIALE.

CALCOLIAMO QUINDI IL CONTRIBUTO SPINORIALE ALL'AMPISSIMA 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 CALCOLA AD ESEMPIO COME

$$\sum_{\text{pol}} \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) u^+(p) \gamma_5 \gamma^0 v(p')$$

* NOTA: I PEZZI IN p, p' SONO ELETTRONICI E QUELLI IN k, k' SONO MUONI, PERCIÒ FATTORIZZANO.

$$= \sum_{\text{pol}} \bar{v}(p') \gamma_\mu u(p) \bar{u}(p) \gamma_5 v(p')$$

$$= \text{Tr} \left(\gamma_\mu \frac{p+m}{2m} \gamma_5 \frac{p'+m}{2m} \right)$$

NOTA: RICORDA CHE PER LA TRACCIA VALE LA PROPRIETÀ CICLICA, POCO MALE SE ESCONO IN DISORDINE.

RICAPITOLANDO

$$\langle \mu^+ \mu^- | T(\bar{\psi}(x) \gamma^\mu(x) \psi(x) \bar{\psi}_{\text{ph}}(y) \gamma^\nu(y) \psi_{\text{ph}}(y)) | e^+ e^- \rangle$$

L'UNICO CONTRIBUTO NON NULLO È QUELLA CONTRAISONE CHE DA' IL PROPAGATORE DEL FOTONE; POSSO QUINDI RIASSUMERE IL PROCESSO NEL DIAGRAMMA DI FEYNMAN A FIANCO.

L'HAMILTONIANA DI INTERAZIONE DELLA QED È

$$H_I = -e \bar{\psi} \gamma^\mu \psi$$

$$S = T(\exp -i \int H_I)$$

I VERTICI DANNANO PERDITA UN'AMPIEZZA M t.c.

$$2 \frac{(-ie)^2}{2} \int d^4x_1 d^4x_2 \langle \mu^+ \mu^- | T(\bar{\psi}_{\text{ph}}(x) \gamma^\mu \psi(x) \bar{\psi}_{\text{ph}}(y) \gamma^\nu \psi(y)) | e^+ e^- \rangle$$

$$= (-ie)^2 \bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}_{\text{ph}}(k) \gamma^\nu v(k') \frac{-ig_{\mu\nu}}{q^2 + i\epsilon}$$

POICHÉ $g_{\mu\nu}$ SATURA γ^μ, γ^ν , SI OBTIENE UNO SCALARE DI LORENTZ.
RESTANO DA AGGIUNGERE

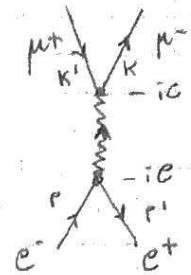
$$S_{fi} = \sqrt{\frac{M}{E_{k'}}} \sqrt{\frac{M}{E_k}} \sqrt{\frac{m}{E_p}} \sqrt{\frac{m}{E_{p'}}} (-ie)^2 \bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}_{\text{ph}}(k) \gamma^\nu v(k') \frac{-ig_{\mu\nu}}{(p+p')^2} (2\pi)^4 \delta(p_i - p_f)$$

$$|S_{fi}|^2 = \frac{M^2}{E_m E_{m'} E_p E_{p'}} e^4 |\bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}_{\text{ph}}(k) \gamma^\nu v(k')|^2 \frac{1}{(p+p')^4} (2\pi)^4 \delta(p_i - p_f) \sqrt{T}$$

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,

$$\sum_{\text{pol}} (\bar{v}(p') \gamma^\mu u(p) \bar{u}(p) \gamma^\nu v(p')) = \sum_{\text{pol}} \bar{v}(p') \gamma^\mu \frac{p+m}{2m} \gamma^\nu v(p')$$

$$= \text{Tr} \left(\gamma^\mu \frac{p+m}{2m} \gamma^\nu \frac{p'+m}{2m} \right)$$



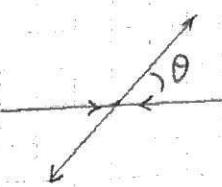
USANDO

$$\text{Tr}(\phi \bar{\psi} E \phi) = h(a \cdot b c \cdot d + a \cdot d b \cdot c - a \cdot c b \cdot d)$$

E RIPETENDO CALCOLI SIMILI PER I CAMPI MUONICI, DETTA $\alpha = \frac{e^2}{4\pi}$ HO

$$\frac{d\sigma}{d\Omega_{\mu}} = \frac{\alpha^2}{4E^2} \sqrt{1 - \frac{M^2}{E^2}} \left[\left(1 + \frac{M^2}{E^2} \right) + \left(1 - \frac{M^2}{E^2} \cos^2 \theta \right) \right]$$

NEL CDM



SI NOTI CHE γ NON COMPARTE; LA SEZIONE

D'URTO TOTALE SI OTTIENE QUINDI INTEGRANDO IN $d\Omega$ A DARE

$$\sigma = 2\pi \frac{\alpha^2}{E^2} \left(1 - \frac{M^2}{E^2} \right)^{1/2} \frac{8}{3} \left(1 + \frac{1}{2} \frac{M^2}{E^2} \right) \xrightarrow{E \rightarrow \infty} \frac{4\pi}{3} \frac{\alpha^2}{E^2}$$

CHE È IMPORTANTE, PERCHÉ CI PERMETTE DI FARE UN CONTROLLO DIMENSIONALE. RICORDIAMO CHE, AVENDO POSTO $\hbar = c = 1$,

$$S = \int d^4x (\bar{\Psi} (\not{D} - m) \Psi + e \bar{\Psi} \not{A} \Psi - \frac{1}{h} f_{\mu\nu} f^{\mu\nu})$$

S HA LE DIMENSIONI DI \hbar E PERÒ È ADIMENSIONALE. ALLORA

$$\int d^4x \bar{\Psi} \not{\partial} \Psi = \text{ADM}.$$

$$\Rightarrow [\Psi]^2 L^3 = 1$$

$$\Rightarrow [\Psi] = L^{-3/2} = E^{3/2}$$

FISSIAMO INOLTRE

$$\int d^4x (\not{\partial} A)^2 = \text{ADM}.$$

$$\Rightarrow \frac{L^4}{L^2} [A]^2 = 1$$

$$\Rightarrow [A] = \frac{1}{L} = E$$

IL CAMPO FERMIONICO HA DIMENSIONE $E^{3/2}$ E IL CAMPO FOTONICO 'E'. ALLORA

$$e \bar{\Psi} \not{A} \Psi = \text{ADM} \Rightarrow [e] = \text{ADM}.$$

QUINDI È ADIMENSIONALE ANCHE α . DEDUCO CHE $[\alpha] = L^2$,

CHE CONCIDE CON $[1/E^2]$.

SCATTERING COMPTON

STUDIAMO CON I DIAGRAMMI IL PROCESSO

$$Ye \rightarrow Ye$$

$$H_I = -e\bar{\psi}\gamma^{\mu}\psi$$

PERICOLO

$$\frac{(-ie)^2}{2} \int T(\bar{\psi}\gamma^{\mu}\psi_{(x)} \bar{\psi}\gamma^{\mu}\psi_{(y)}) dx dy$$

È UN PROCESSO CHE ANNULLA' IN PRESENZA DI UN PROPAGATORE FERMIONICO (ELETTRONE VIRTUALE) - SORNO

$$(-ie)^2 \bar{u}(p') \gamma^{\mu} \frac{i}{q - m + ie} \gamma^{\nu} u(p) \epsilon_{\nu}(k) \epsilon_{\mu}(k')$$

DONDE SI SONO INSERITE LE POLARIZZAZIONI DEI FOTONI

$$Q. \underline{\epsilon} + hc.$$

E DONDE

$$q = k + p$$

(ANCORA, I^E NON SERNE PERCHÉ NON SI ANNULLA MAI). RISORNO

$$(-ie)^2 \bar{u}(p') \not{q} \frac{i}{k + p - m} \not{q} u(p)$$

SI NOTI CHE IL TERMINE $\frac{1}{N!}$ DELLA MATERICE DI DYSON NON SI VIDE MAI, PERCHÉ CONTANO SOLO I DIAGRAMMI TOPOLOGICAMENTE DISTINTI E PER CIASCUNO CONTO LE VARIE PERMUTAZIONI.

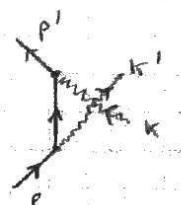
UN ESEMPIO DI DIAGRAMMA DISTINTO È QUESTO:

$$(-ie)^2 \bar{u}(p') \not{q} \frac{i}{p' - k - m} \not{q} u(p)$$

INFATTI

$$\hat{p} + K' = p$$

$$\tilde{p} = p - K' = p' - K$$



NOTA: POTENZA TENERE IL DIAGRAMMA DI PRIMA E SCAMBIARE K CON K'.

E L'AMPIEZZA TOTALE SARÀ LA SOMMA DI QUESTE DUE.

CORRISPONDONO A DUE DIVERSE CONTRAZIONI DAL TEOREMA

DI WICK, MENTRE L' $\bar{u}(p')$ È CANCELLATO DA CONTRAZIONI CHE SONO IDENTICHE PER SIMMETRIA.

ORA SI AGGIUNGE $(Q\pi)^4 \delta^{(4)}(p_i - p_f)$ E SI CALCOLANO LE TRACCE; LA SEZIONE D'URTO SI CALCOLA RAGIONEVOLMENTE IN QUALCHE ORA.

L'AMPIEZZA INVARIANTE TOTALE È

$$\bar{u}(p') \not{e}(k') \frac{i}{p+k-m} \not{e}(k) u(p) + \bar{u}(p') \not{e}(k') \frac{i}{p'-k-m} \not{e}(k') u(p)$$

* SUPPONIAMO DI SOSTituIRE

$$e_\mu \rightarrow e_\mu + k_\mu$$

OTTENIAMO IL TERMINE AGGIUNTIVO

$$\bar{u}(p') \not{e}(k') \frac{i}{p+k-m} k u(p)$$

DONE POSSO SOSTituIRE A $k \rightarrow k + p - m$, VISTO CHE
 $(p - m) u(p) = 0$

MA ALLORA IL DENOMINATORE SI SEMPLIFICA E RI MANE

$$\bar{u}(p') \not{e}(k') u(p)$$

IL SECONDO TERMINE È

$$-\bar{u}(p') (-k) \frac{i}{p'-k-m} \not{e}(k') u(p)$$

$\xrightarrow{-k + p - m}$

DONE SI USA

$$\bar{u}(p') (p' - m) = 0$$

EVIDENTEMENTE LA SOMMA TRA I DUE TERMINI DA' ZERO.

QUESTA PROPRIETÀ ASCENDE DALLE TRASFORMAZIONI DI GAUGE,

$$A \rightarrow A + \partial_\mu \Lambda = \underline{\Sigma} + \underline{k}$$

E SI È COSÌ VISTO ESPlicitAMENTE CHE LA FISICA RI MANE INALTERATA (IN REALTÀ VIENE DALLA CONSERVAZIONE DELLA CORRENTE).

NOTA: QUESTO DIMOSTRA L'INVARIANZA DI GAUGE DELL'AMPIEZZA DI SCATTERING.

BI CONOSCIAMO 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 CONTREMMO UN PROBLEMA: QUESTI FOTONI SONO REALI, NON VIRTUALI E VEDREMO CHE, PER PARTICELLE VETTORIALI, LA SOMMA SULLE POLARIZZAZIONI HA SVILUPPATA CON UN'APPOSITA TEORIA.

ESEMPIO: $e^+e^- \rightarrow \gamma\gamma$



$$(ie)^2 \bar{u}(p') \not{e}^i \frac{i}{p - k - m} \not{e} u(p) + (ie)^2 \bar{u}(p') \not{e}^i \frac{i}{k' - p - m} \not{e} u(p)$$

IL SECONDO PEZZO GARantisce la simmetria per scambio

$$K \leftrightarrow K'$$

(I FOTONI SONO BOSONI).

* TORNIAMO ALLO SCATTERING COMPTON DESCRITTO DA

$$\bar{u}(p') \not{e}(k') \frac{i}{p + k - m} \not{e}(k) u(p) + \dots$$

Dove

$$\not{e}(k) = \begin{pmatrix} 0 \\ \not{e}(k) \end{pmatrix}$$

$$K \cdot \not{e}(k) = 0 \quad (\text{GAUSS DI COULOMB})$$

SI È VISTO CHE NON CAMBIA NULLA SE AGGIUNGO A \not{e}^μ

$$\not{e}^\mu + \alpha K^\mu$$

SUPONIAMO CHE LO STESSO PROCESSO SIA VISTO DA DUE OSSERVATORI

SO CHE $\not{e}^\mu(r)$ NON MANTIENE LA STESSA FORMA IN UN ALTRO S.R.

E NON SO TRATTARLO.

$$O: \quad K^{\mu} \quad E^{\nu}(k)$$

$$O': \quad K' = \Lambda K \quad E'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\nu} E^{\nu} \quad K^{\nu} E'_\mu(k) = 0$$

SCEGO 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. OTTIENIAMO COSÌ

$$K^{\nu} \cdot \tilde{E}'^{\mu} = 0$$

SE AVESSEMO SCELTO LA GAUGE DI LORENZ (CHE È COSTANTE) IL PROBLEMA NON SI DAREBBE POSTO, MA SAREBBERO COMPARSI 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

$$M^{\mu\nu} = E_{\mu}(k) E_{\nu}(k') M^{\mu\nu}$$

CON

$$K_{\mu} E_{\nu}(k') M^{\mu\nu} = 0 \quad (\text{INVARIANZA DI GAUGE})$$

INGLOBOANDO DI NUOVO $E_{\nu}(k')$,

$$M^{\mu\nu} = E_{\mu}(k) M^{\mu\nu}$$

STUDIAMO (IL CALCOLO È ANALOGO PER OGNI FOTONE NEL DIAGRAMMA)

$$\begin{aligned} |M|^2 &= E_{\mu}(k) M^{\mu\nu} E_{\nu}(k) M^{\nu\rho} \\ &= E_{\mu}(k) E_{\nu}(k) M^{\mu\nu} M^{\nu\rho} \end{aligned}$$

COME FACEVANO PER LE POLARIZZAZIONI DEI FERMIONI,

$$\sum_{\text{pol.}} E_{\mu}(k) E_{\nu}(k) M^{\mu\nu} M^{\rho\sigma} E_{\rho}(k') E_{\sigma}(k')$$

(SE MAI CON UN FATTORE $\frac{1}{2}$ DAVANTI). RICORDO PERO' CHE

$$\sum_{\text{pol.}} E^{\mu}(k) E^{\nu}(k) + \frac{(K^{\mu} - (K \cdot m)m^{\mu})(K^{\nu} - (K \cdot m)m^{\nu})}{(K \cdot m)^2 - K^2} = -g^{\mu\nu}$$

DONDE I NOSTRI SONO FOTONI FISICI, PER CUI $K^2 = 0$. CALCOLO

$$M = \sum_{\text{POL}} E_\mu(k) E_\nu(k') M^{\mu\nu}$$

$$= \sum_{\text{POL}} E_\mu(k) M^\mu$$

$$|M|^2 = \sum_{\text{POL}} E_\mu(k) E_\nu(k) M^\mu M^\nu$$

MA SI È VISTO CHE SE MOLTIPLICO PER K_μ HO CONTRIBUTO NULLO:

AGLI EFFETTI DEL CALCOLO,

$$\sum_{\text{POL}} E^\mu(k) E^\nu(k) = -g^{\mu\nu} + \frac{K^2}{(k \cdot m)^2 - K^2} m^\mu m^\nu \rightarrow -g^{\mu\nu}$$

POSSO QUINDI SCRIVERE S AL II° ORDINE PER PROCESSI COME

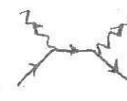
$$e^- \rightarrow e^-$$



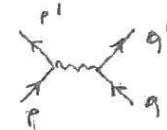
$$\gamma\gamma \rightarrow e^+e^-$$



$$e^+e^- \rightarrow \gamma\gamma$$



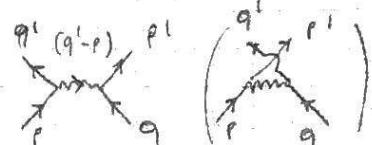
$$e^+e^- \rightarrow e^+e^-$$



IN TUTTI I CASI DEVO SOMMARE GLI ALTRI POSSIBILI

DIAGRAMMI. AD ESEMPIO PER $e^+e^- \rightarrow e^+e^-$ HO

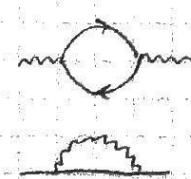
$$\bar{u}(p') \gamma^\mu u(p) \frac{-i g_{\mu\nu}}{(p' - p)^2} \bar{u}(q') \gamma^\nu u(q)$$



INFATTI SONO FERMIONI, QUINDI ME LO ASPIREO ANTI-SIMMETRICO.

E SE HO PIÙ CONTRAZIONI?

$$T(\overline{\psi} \Gamma \psi \overline{\psi} \Gamma \psi)$$



SE PROVASSI A CALCOLARLI DANNO CONTRIBUTO

INFINTO: RICHIEDONO LA RINORMALIZZAZIONE, MA QUESTA È UN'ALTRA STORIA.