

# Notas de Aula

## Curso de Eletromagnetismo - Mestrado 2006

Centro Brasileiro de Pesquisas Físicas - CBPF

### 1 Introdução

As Equações de Maxwell são representadas por 4 equações que descrevem o comportamento dos campos elétricos e magnéticos e suas interações com a matéria. Essas 4 equações expressam, respectivamente:

- Lei de Gauss
- Lei de Ampère
- Ausência de monopólos magnéticos
- Lei de Indução de Faraday

A Lei de Gauss (1) enuncia que cargas elétricas produzem campos elétricos. A Lei de Indução de Faraday (3) diz que variações de campo magnético produzem campos elétricos. Enquanto que a Lei de Ampère (4) enuncia que correntes elétricas geram campos magnéticos. Ainda temos a relação que representa a ausência de monopólos magnéticos (2).

Em 1864, Maxwell foi o primeiro a colocar todas as equações juntas. Elas podem ser encontradas nas formas diferencial e integral. Aqui destacaremos as relações na sua forma diferencial.

#### 1.1 Sumário das Equações - forma diferencial - no vácuo

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0} \quad (1)$$

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

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \quad (3)$$

$$\nabla \times \mathbf{B} = \mathbf{J} + \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \quad (4)$$

## 2 Potencial vetor e escalar

As equações pode ser formuladas em termos de potenciais. Para definir esses potenciais, vamos trabalhar com as equações (1) e (2). Também sabemos que as seguinte identidades devem ser conhecidas:

$$\nabla \cdot (\nabla \times \mathbf{f}) \equiv 0 \quad (5)$$

$$\nabla \times (\nabla \cdot \mathbf{f}) \equiv 0 \quad (6)$$

A relação  $\nabla \cdot \mathbf{B} = 0$  sempre será satisfeita desde que não existam monopólos magnéticos. Assim, podemos escrever, usando o chamado vetor potencial para o campo magnético:

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}, t) = \nabla \cdot \mathbf{A} \quad (7)$$

Para o campo elétrico, teremos:

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}, t) = -\nabla \cdot \phi(r, t) - \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} \quad (8)$$

Aqui encontramos o chamado potencial escalar denominado de  $\phi$ . De acôrdo com o conceito de potenciais, podemos gerar duas outras relações:

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0 \quad (9)$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = 0 \quad (10)$$

Essas são as chamadas equações homogêneas de Maxwell. As equações homogêneas, vistas através dos potenciais, constituem-se na Identidades de Jacobi. Mas qual das representações  $(\mathbf{E}, \mathbf{B}, \phi, \mathbf{A})$  possui significado físico?

O Efeito Aharanov-Bohm mostra que, em Mecânica Quântica, são mensuráveis os efeitos dos potenciais  $A$  e  $\phi$ . Neste curso, em geral, como trabalharemos com o Eletromagnetismo Clássico, consideraremos os potenciais, uma vez que, sabendo que dos potenciais, podemos extrair informações dos campos e, além disso, abrange toda a clássica quanto a quântica.

Lembre-se que existe uma certa liberdade na escolha de  $\phi$  e  $A$ , uma vez que:

$$\phi' = \phi + \frac{\partial f}{\partial t} \quad (11)$$

$$\mathbf{A}' = \mathbf{A} - \nabla \cdot f \quad (12)$$

Mas:

$$\mathbf{E}' = -\nabla \cdot \phi' - \frac{\partial \mathbf{A}'}{\partial t} = \mathbf{E} \quad (13)$$

$$\mathbf{B}' = \nabla \times \mathbf{A}' = \mathbf{B} \quad (14)$$

e, consequentemente, as energias

$$\mathbf{u} = \frac{1}{2}\epsilon_0|\mathbf{E}^2| + \frac{1}{2\mu_0}|\mathbf{B}^2| \quad (15)$$

$$\mathbf{S} = \mathbf{E} \times \mathbf{B} \quad (16)$$

também permanecem invariantes.

### 3 Simetria de Gauge do Eletromagnetismo

O Eletromagnetismo com uma das interações fundamentais é baseado na simetria  $U(1)$  e  $SO(2)$ , isto é, é possível passar de uma família de potenciais para outra, fazendo uso de uma transformação do tipo:

$$\phi' = \phi + \partial_t \alpha(x, t) \quad (17)$$

$$\mathbf{A}' = \mathbf{A} - \nabla \cdot \alpha(x, t) \quad (18)$$

Sabendo que  $E' = E$  e  $B' = B$ .

Note a arbitrariedade na escolha da função de  $\alpha$  e, consequentemente, de  $\phi$  e  $\mathbf{A}$ . Tomando as derivadas de (17) e (18), temos:

$$\frac{1}{c^2}\partial_t \phi + \frac{1}{c^2}\partial_t^2 \alpha \quad (19)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{A} = \nabla \cdot \mathbf{A} - \nabla^2 \alpha \quad (20)$$

Fazendo (19)+(20), temos:

$$\frac{1}{c^2}\partial_t \phi' + \nabla \cdot \mathbf{A}' = \frac{1}{c^2}\partial_t \phi + \nabla \cdot \mathbf{A} + \square \alpha \quad (21)$$

Onde  $\square$  é o operador D'Alembertiano.

### 3.1 Simetria de Gauge residual - Anomalia de Gribov

Fazendo uma segunda transformação de Gauge com um novo parâmetro de gauge denominado de  $\beta$ , teremos:

$$\phi'' = \phi' + \partial_t \beta \quad (22)$$

$$\mathbf{A}'' = \mathbf{A}' - \nabla \beta \quad (23)$$

e impondo que queremos manter o "gauge fixing" de Lorentz:

$$\frac{1}{c^2} \partial_t \phi'' + \nabla \cdot \mathbf{A}'' = 0, \quad (24)$$

chegamos a uma nova simetria, isto é, uma família de funções chamadas funções harmônicas, que satisfazem:

$$\square \beta = 0 \quad (25)$$

Note que eliminamos completamente a ambiguidade na escolha de  $\phi$  e  $\mathbf{A}$ . Assim:

$$\square \beta = 0 \quad (26)$$

$$\frac{1}{c^2} \partial_t^2 \beta = \nabla^2 \beta \quad (27)$$

$$\frac{1}{c^2} \partial_t \phi' + \frac{1}{c^2} \partial_t^2 \beta \leftrightarrow \beta = -(\nabla^2)^{-1} \frac{1}{c^2} \partial_t \phi' = \partial_t \phi'' = 0 \quad (28)$$

Lembrando que  $\nabla^2 \beta = \frac{1}{c^2} \partial_t^2 \beta$ .

Concluimos que  $\phi''$  é um campo independente do tempo, ou seja, estático. Isto quer dizer que  $\phi''$  não possui dinâmica e, conseqüentemente, não é uma coordenada generalizada do sistema. É um grau de liberdade fictício, não físico!!!!

Do calibre de Lorentz:

$$\nabla \cdot \mathbf{A}'' = 0 \leftrightarrow \mathbf{A}'' \quad (29)$$

No vácuo e sem cargas:

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \nabla \cdot \mathbf{E}' = \nabla \cdot \mathbf{E}'' = 0 \quad (30)$$

E daí:

$$\mathbf{E} = -\nabla \phi'' + \partial_t \mathbf{A}'' \leftrightarrow \nabla \cdot \mathbf{E} = -\nabla^2 \phi'' - \partial_t \nabla \cdot \mathbf{A}'' = 0 \quad (31)$$

Então  $\phi'' = 0$  e  $\nabla \cdot \mathbf{A}''$ . Este último é chamado de gauge de radiação. Note que dadas estas condições, só sobram 2 graus de liberdade físicos, que são as componentes transversais do potencial vetor  $\mathbf{A}''$  (uma vez que a divergência nula implica que  $\mathbf{A}''$  não possui componente longitudinal e o componente escalar pode ser zerado). A simetria de Gauge, portanto, ressalta quais os graus de liberdade físicos do problema (que caiu de 4 para 2).

Por outro lado, na presença de cargas, a passagem de  $(\phi; \mathbf{A})$  para  $(\phi''; \mathbf{A}'')$ , independe de estar ou não, no vácuo; apenas a simetria de Gauge está em jogo. Com a consulta à Lei de Gauss para  $\mathbf{E}$ , a discussão de se ter cargas é consequente.

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0} \leftrightarrow \nabla^2 \phi'' = -\frac{\rho}{\epsilon_0} \leftrightarrow \phi''(x, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int \frac{\rho(x, t)}{|x - x'|} d^3x' \quad (32)$$

Neste caso, note que  $\phi''$  mede a distribuição instantânea de cargas, ou seja, não possui a noção de causalidade e, portanto, também não é um grau de liberdade físico do sistema.

No caso do campo eletromagnético livre, a simetria de Gauge nos permite a escolha de uma família de potenciais satisfazendo ao gauge-fixing seguinte:

$$\phi = 0 \quad (33)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{A} = 0 \quad (34)$$

As equações (33) e (34) refere-se ao Gauge de Coulomb (transversalidade).

Daí:

$$\mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} \quad (35)$$

$$\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A} \quad (36)$$

Temos:

$$\square \mathbf{A} \leftrightarrow \mathbf{A} = \mathbf{A}_0 \cdot \cos(kx - \omega t) \quad (37)$$

$$\mathbf{k} \cdot \mathbf{A} = 0 \quad (38)$$

$$\omega = |\mathbf{k}|c \quad (39)$$

$$\mathbf{E} \sim \omega \mathbf{A} \quad (40)$$

$$\mathbf{B} \sim \mathbf{k} \times \mathbf{A}_0 \quad (41)$$

E assim, recuperamos a transversalidade.

### 3.2 Operadores de Projeção Vetoriais

Pelo teorema de Helmholtz, um campo vetorial arbitrário pode ser decomposto em uma parte de divergência nula e uma parte rotacional nulo:

$$\mathbf{F} = -\nabla\phi + \nabla \times \mathbf{A} \quad (42)$$

Esta equação, por si só, já possui simetria por causa da ambiguidade na escolha de  $\mathbf{A}$ , uma vez que é possível fazer a transformação:

$$\mathbf{A}' = \mathbf{A} + \nabla\alpha \quad (43)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{A}' = \nabla \cdot \mathbf{A} + \nabla^2\alpha \leftrightarrow \alpha = -(\nabla^2)^{-1}\nabla \cdot \mathbf{A} \leftrightarrow \nabla \cdot \mathbf{A}' = 0 \leftrightarrow \nabla \cdot \mathbf{A} = 0 \quad (44)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = -\nabla^2\phi \leftrightarrow \phi = -\frac{1}{\nabla^2}\nabla \cdot \mathbf{F} \quad (45)$$

Substituindo  $\phi$  em (42), temos:

$$\mathbf{F} = -\frac{\nabla}{\nabla^2}(\nabla \cdot \mathbf{F}) + \mathbf{F}_{\text{transverso}} \quad (46)$$

Onde  $\mathbf{F}_{\text{transverso}}$  é igual a  $(\nabla \cdot \mathbf{F}_{\text{T}}) = 0$ . Vale lembrar que  $(\mathbf{F}_{\text{T}} = \nabla \times \mathbf{A})$ .

Mas:

$$\nabla = \frac{\partial}{\partial x_i} \hat{x}_i \quad (47)$$

$$\nabla^2 = \partial_i \partial_i \quad (48)$$

Daí:

$$\mathbf{F} = -\frac{\partial_i}{\nabla^2} \partial_j \mathbf{F}_j + \mathbf{F}_i^{\text{T}} \quad (49)$$

Definindo:

$$\omega_{ij} \equiv \frac{\partial_i \partial_j}{\nabla^2} = \frac{1}{\nabla^2} \quad (50)$$

Temos:

$$\mathbf{F}_i = \omega_{ij} \mathbf{F}_j + \mathbf{A}_i^{\text{T}} \quad (51)$$

Note que:

$$\omega^2 = \omega \quad (52)$$

$$\omega_{ik}\omega_{kj} = (\omega^2)_{ij} \quad (53)$$

$$\frac{\partial_i \partial_k}{\nabla^2} \frac{\partial_k \partial_j}{\nabla^2} = \frac{\partial_i}{\nabla^2} \nabla^2 \frac{\partial_j}{\nabla^2} = \omega_{ij} \quad (54)$$

ou seja, teremos o chamado operador de projeção (idempotente)

$$\omega^2 = \omega \quad (55)$$

Daí:

$$\omega_{ij} \mathbf{F}_j = \mathbf{F}_i^L \quad (56)$$

$$\mathbf{F}_i^T = \mathbf{F}_i - \frac{\partial_i \partial_j}{\nabla^2} \mathbf{F}_j = (\delta_{ij} - \omega_{ij}) \mathbf{F}_j \quad (57)$$

Onde:

$$\mathbf{F}_i = \delta_{ij} \mathbf{F}_j = \mathbf{F}_i \quad (58)$$

e

$$(\delta_{ij} - \omega_{ij}) = \theta_{ij} \quad (59)$$

Considere que:

$$\theta + \omega = \quad (60)$$

$$\theta_{ij} + \omega_{ij} = \delta_{ij} \quad (61)$$

Ainda é importante saber que:

$$\theta^2 = \theta \quad (62)$$

$$\theta_{ik} \theta_{kj} = \theta_{ij}^2 = \theta_{ij} \quad (63)$$

Vale lembrar que

$$\theta \omega = \omega \theta = 0 \quad (64)$$

portanto:

$$\theta_{ik} \omega_{kj} = \omega_{kj} \theta_{jk} = 0 \quad (65)$$

Concluí-se que:

$$\mathbf{F}_i = \omega_{ij} \mathbf{F}_j + \theta_{ij} \mathbf{F}_j \quad (66)$$

Onde

$$\omega_{ij} \mathbf{F}_j = \mathbf{F}_i^T \quad (67)$$

que provém de  $\nabla \cdot \mathbf{F}$  e

$$\theta_{ij} \mathbf{F}_j = \mathbf{F}_i^L \quad (68)$$

que provém de  $\nabla \times \mathbf{F}$ .

### 3.3 Uma digressão sobre a Transformada de Fourier

Temos:

$$\mathbf{Q}(\mathbf{x}) = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \tilde{\mathbf{Q}}(\mathbf{k}) e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} \quad (69)$$

$$\tilde{\mathbf{Q}} = \int d^3x \mathbf{Q}(\mathbf{x}) e^{i\mathbf{k}\mathbf{x}} \quad (70)$$

Temos ainda a identidade:

$$\delta^3(x) = \int \frac{d^3\mathbf{k}}{(2\pi)^3} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} \quad (71)$$

Reescrevendo o campo  $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ :

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \int \frac{d^3\mathbf{k}}{(2\pi)^3} \tilde{\mathbf{F}}(\mathbf{k}) e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} \quad (72)$$

Daí:

$$\nabla \mathbf{e}^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} = -i\mathbf{k} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} \quad (73)$$

$$\nabla^2 \mathbf{e}^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} = -\mathbf{k}^2 e^{-i\mathbf{k}\mathbf{x}} \quad (74)$$

Assim, é possível identificar:

$$\partial_i \rightarrow -i\mathbf{k}_i \quad (75)$$

$$\nabla^2 \rightarrow -\mathbf{k}^2 \quad (76)$$

Logo, poderemos escrever:

$$\omega_{ij} = \frac{\mathbf{k}_i \mathbf{k}_j}{\mathbf{k}^2} \quad (77)$$

e assim, não é tão estranho mais tratar os operadores como formas algébricas, uma vez que, se eles forem tratados no espaço de Fourier, este tratamento é usual. Seja:

$$\mathbf{M}_{ij} = \beta \theta_{ij} + \alpha \omega_{ij} \rightarrow \mathbf{M} = \alpha \omega + \beta \theta \quad (78)$$

Apesar de, isoladamente,  $\omega$  não ser inversível, note que definindo:

$$\mathbf{M}^{-1} = \frac{1}{\alpha} \omega + \frac{1}{\beta} \theta \quad (79)$$

temos:

$$\mathbf{M} \mathbf{M}^{-1} = \omega + \theta = \delta \quad (80)$$

Obs: O  $\mathbf{M}$  é inversível, bastando inverter os coeficientes dos operadores de projeção.

Seja:

$$\mathbf{M}_{ij} \mathbf{S}_j = \mathbf{J}_i \quad (81)$$



$$\nabla^2 \mathbf{S}_i + \xi \nabla^2 \nabla^2 \mathbf{S}_i + \alpha \partial_i \partial_j \mathbf{S}_j = \mathbf{J}_i \quad (82)$$

$$[(\nabla^2 + \xi \nabla^2 \nabla^2) \delta_{ij} + \alpha \partial_i \partial_j] \mathbf{S}_j(\mathbf{x}) = \mathbf{J}_i \leftrightarrow \mathbf{M}_{ij} \mathbf{S}_j = \mathbf{J}_i(\mathbf{x}) \quad (83)$$

$$\mathbf{M}_{ij} \mathbf{S}_j = \mathbf{J}_i \quad (84)$$

$$\mathbf{S} = \mathbf{M}^{-1} \mathbf{J} \quad (85)$$

Fazendo a Transformada de Fourier:

$$[(\nabla^2 + \xi \nabla^2 \nabla^2) \delta_{ij} + \alpha \partial_i \partial_j] \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3} \tilde{\mathbf{S}}_j(\mathbf{k}) e^{-ikx} = \quad (86)$$

$$\int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3} \tilde{\mathbf{J}}(\mathbf{k}) e^{-ikx} = [(-k^2 + \xi k^4) \delta_{ij} - \alpha \mathbf{k}_i \mathbf{k}_j] \tilde{\mathbf{S}}_j = \tilde{\mathbf{J}}_i \quad (87)$$

Podemos notar que os operadores podem ser tratados algebricamente.

Usando  $\delta_{ij} = \omega_{ij} + \theta_{ij}$  e  $\mathbf{k}_i \mathbf{k}_j = \mathbf{k}^2$ , podemos fatorar o laplaciano.

Assim, temos:

$$\nabla^2 [(1 + \xi \nabla^2) (\omega_{ij} + \theta_{ij}) + \alpha \omega_{ij}] \mathbf{S}_j = \mathbf{J}_i \quad (88)$$

$$\nabla^2 [(\alpha + (1 + \xi \nabla^2) \omega + (1 + \xi \nabla^2) \theta) \mathbf{S}] = \mathbf{J} \quad (89)$$

Vamos obter:

$$\mathbf{S} = \frac{1}{\nabla^2} \left( \frac{\alpha}{\xi \nabla^2 + \alpha + 1} + \frac{\theta}{\xi \nabla^2 + 1} \right) \mathbf{J} \quad (90)$$

Sabendo que  $\omega = \frac{\partial_i \partial_j}{\nabla^2}$  e  $\theta = \frac{(\nabla^2 \delta_{ij} - \partial_i \partial_j)}{\nabla^2}$

Assim:

$$\mathbf{S}_i = \frac{1}{\nabla^2} \frac{1}{\nabla^2} \left( \frac{\partial_i \partial_j}{\xi \nabla^2 + \alpha + 1} + \frac{\nabla^2 \delta_{ij} - \partial_i \partial_j}{\xi \nabla^2 + 1} \right) \mathbf{J}_j \quad (91)$$

$$\left[ \frac{\delta_{ij}}{\nabla^2 (\nabla^2 \xi + 1)} - \frac{\alpha \partial_i \partial_j}{\nabla^2 \nabla^2 (\nabla^2 \xi + \alpha + 1) (\xi \nabla^2 + 1)} \right] \mathbf{J}_j \quad (92)$$

$$\frac{1}{\nabla^2 (\xi \nabla^2 + 1)} \left[ \mathbf{J}_i - \frac{\alpha \partial_i \partial_j \mathbf{J}_j}{\nabla^2 (\xi \nabla^2 + \alpha + 1)} \right] \quad (93)$$

Mas:

$$\frac{1}{\xi \nabla^2} \frac{1}{\nabla^2 + \frac{1}{\xi}} = - \left( \frac{1}{\nabla^2 + \frac{1}{\xi}} - \frac{1}{\nabla^2} \right) \quad (94)$$

Segue de (93):

$$\mathbf{S} = \left( \frac{1}{\nabla^2} - \frac{1}{\nabla^2 + \frac{1}{\xi}} \right) \mathbf{J}_i = \quad (95)$$

Lembrando que:

$$\nabla^2 \frac{1}{-4\pi|x-y|} = \delta^3(x-y) \quad (96)$$

e

$$\frac{(\nabla^2 + \lambda)\mathbf{e}^{-\sqrt{\lambda}|\mathbf{x}-\mathbf{y}|}}{-4\pi|x-y|} = \delta^3(x-y) \quad (97)$$

Então a relação (95) ficará assim:

$$\vec{\mathbf{S}}(\vec{\mathbf{x}}) = \int d^3\vec{y} \frac{1}{-4\pi|x-y|} \vec{\mathbf{J}}(\vec{\mathbf{y}}) - \int d^3\vec{y} \mathbf{e}^{\frac{-|\vec{\mathbf{x}}-\vec{\mathbf{y}}|}{\sqrt{\xi}}} \vec{\mathbf{J}}(\vec{\mathbf{y}}) = \quad (98)$$

Continuando....

$$-\frac{\alpha\partial_i\partial_j\mathbf{J}_j}{\xi^2\nabla^2(\nabla^2 + \frac{1}{\xi})\nabla^2(\nabla^2 + \frac{\alpha+1}{\xi})} = \frac{1}{(\nabla^2)^2} - \frac{1}{\nabla^2(\nabla^2 + \frac{\alpha+1}{\xi})} \quad (99)$$

Continuando...

$$-\frac{1}{\nabla^2(\nabla^2 + \frac{1}{\xi})} + \frac{1}{\nabla^2 + \frac{1}{\xi}} \frac{1}{\nabla^2 + \frac{\alpha+1}{\xi}} \quad (100)$$

Escrevendo a transformada de Fourier:

$$(\nabla^2)^2 \int \frac{d^3\vec{k}}{(2\pi)^3} \tilde{\mathbf{G}}(\vec{k}) \mathbf{e}^{-i\vec{k}\cdot(\vec{\mathbf{x}}-\vec{\mathbf{y}})} \quad (101)$$

Temos  $|\vec{k}|^4 \tilde{\mathbf{G}}(\vec{\mathbf{x}}) = 1$ , assim:

$$\mathbf{G}(\vec{\mathbf{x}} - \vec{\mathbf{y}}) = \int \frac{d^3\vec{k}}{(2\pi)^3} \frac{1}{|\vec{k}|^4} \mathbf{e}^{-i\vec{k}\cdot(\vec{\mathbf{x}}-\vec{\mathbf{y}})} \leftrightarrow \int_0^\infty d|\vec{k}| \frac{1}{|\vec{k}|^2} \mathbf{e}^{-i\vec{k}\cdot(\vec{\mathbf{x}}-\vec{\mathbf{y}})} \quad (102)$$

### 3.4 Invariância de Gauge

Seja o caso de dois potenciais vetoriais  $(\vec{a}, \vec{X})$ :

$$\vec{e} = \nabla \times \vec{a} - \partial_t \vec{X} \quad (103)$$

$$\mathbf{b} = \nabla \cdot \vec{X} \quad (104)$$

Note que a primeira invariância surge em  $X$ , pois é possível redefinir:

$$\vec{\mathbf{X}}' = \vec{\mathbf{X}} + \vec{\nabla} \times \vec{a} \quad (105)$$

Consequentemente, para manter  $\vec{e}$  invariante, temos:

$$\vec{\mathbf{a}} = \vec{\mathbf{a}} - \partial_t \vec{a} \quad (106)$$

E daí:

$$\vec{\nabla} \times \vec{a}' - \partial_t X' = \vec{e}' = \vec{e} \quad (107)$$

$$\vec{b}' = \vec{b} \quad (108)$$

Um segundo par de transformaçõe seria com alteração do termo  $\vec{a}$ . Assim:

$$\vec{a}' = \vec{a} + \nabla \cdot \beta \quad (109)$$

$$\vec{X}' = \vec{X} \quad (110)$$

E então:

$$\vec{b}' = \vec{b} \quad (111)$$

$$\vec{e}' = \vec{e} \quad (112)$$

Ou seja, esta situação é mais rica em termos de simetria do que o eletromagnetismo usual, uma vez que o eletromagnetismo "gótico" possui dois conjuntos de transformações de Gauge:

$$(i)\vec{\alpha}$$

$$(ii)\beta$$

## 4 Eletrodinâmica Escalar-vetorial

Note que na Eletrodinâmica de Maxwell, toda a informação para descrever o fóton (m=0; s=1) está contida no vetor  $\vec{A}$ . Já na Eletrodinâmica de Kalb-Ramond fornece como mediadora uma partícula escalar, sem natureza vetorial, ou seja, (m=0;s=0).

As equações de Maxwell surgem com interferência de  $\vec{e}$  e  $\vec{b}$ , nas equações de  $\vec{E}$  e  $\vec{B}$  e vice-versa.

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} + \xi \vec{b} = \frac{\rho}{\epsilon_0} \quad (113)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} + \xi \vec{e} = \mu_0 \epsilon_0 \partial_t \vec{E} + \vec{j} \quad (114)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{e} + \zeta \vec{B} = \vec{j} \quad (115)$$

$$\vec{\nabla} \vec{b} + \zeta \vec{E} = -\frac{1}{c^2} \partial_t \vec{e} + \kappa \quad (116)$$

Essas equações vão gerar equações de onda desacopladas e, mais ainda, é uma teoria onde o "fóton" surge com massa (fóton).

## 4.1 Retomando as Equações de Maxwell-Proca

Neste eletromagnetismo, as equações de campo serão:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{E}} + \xi \phi = \frac{\rho}{\epsilon_0} \quad (117)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}} = -\partial_t \vec{\mathbf{B}} \quad (118)$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{B}} = 0 \quad (119)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}} + \xi \vec{\mathbf{A}} = \mu_0 \epsilon_0 \partial_t \vec{\mathbf{E}} + \mu_0 \vec{\mathbf{j}} \quad (120)$$

Tomando a derivada temporal de (117) e a divergência de (120), temos:

$$\frac{1}{c^2} \vec{\nabla} \cdot \partial_t \vec{\mathbf{E}} + \frac{1}{c^2} \partial_t \phi = \quad (121)$$

Continuando....

$$\frac{1}{c^2} \frac{1}{\epsilon_0} \partial_t \rho \xi \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}} = \frac{1}{c^2} \vec{\nabla} \cdot \partial_t \vec{\mathbf{E}} + \mu_0 \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{j}} \quad (122)$$

E daí:

$$\xi \left( \frac{1}{c^2} \partial_t \phi + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}} \right) = \mu_0 (\partial_t \rho + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{j}}) = 0 \quad (123)$$

A conservação da carga surge com:

$$\partial_t \rho + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{j}} = 0 \quad (124)$$

E a equação:

$$\frac{1}{c^2} \partial_t \phi + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}} = 0 \quad (125)$$

Surge naturalmente como consequência direta da dinâmica, ou seja, é consequência das equações de campo. Note que, no caso da eletrodinâmica, de Maxwell ( $\xi = 0$ ), na equação (125) aparece a fixação de gauge de Lorentz, e não como resultado direto da conservação da carga, isto é, da própria dinâmica do sistema.

Além disto, note que as equações de Maxwell-Proca não são todas invariantes pela transformação de Gauge, de modo que, o termo de Proca em (117) e (120) quebra a simetria de calibre (surge nas equações um termo explicitamente dependente de  $\alpha$ ).

$$\phi' = \phi + \partial_t \alpha \quad (126)$$

$$\vec{\mathbf{A}}' = \vec{\mathbf{A}} - \vec{\nabla} \alpha \quad (127)$$

Onde  $\vec{\mathbf{E}} = \vec{\mathbf{E}}'$  e  $\vec{\mathbf{B}} = \vec{\mathbf{B}}'$ .

Mais ainda, a componente longitudinal de  $\vec{A}$  sobrevive, uma vez que:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{A} = -\frac{1}{c^2} \partial_t \phi \quad (128)$$

$$\vec{A} = \frac{\partial_i \partial_j}{\nabla^2} \vec{A}_j + \vec{A}_i^T \leftrightarrow \frac{1}{c^2} \frac{\partial_i}{\nabla^2} \phi = \vec{A}_i^L \quad (129)$$

ou seja, sobrevivem três graus de liberdade físicos: duas componentes independentes do  $\vec{A}_T$ , mais uma do potencial de  $\phi$ , que mede  $\vec{A}_L$ ; a onda perde a propriedade de transversalidade presente em Maxwell.

No vácuo  $\rho = 0$  e  $\vec{j}$ , partindo das equações de Maxwell-Proca, surge uma equação de campo para  $\vec{E}$  e uma para  $\vec{B}$ :

$$(\square + \xi) \vec{E} = \vec{0} \quad (130)$$

$$(\square + \xi) \vec{B} = \vec{0} \quad (131)$$

Substituindo os campos pelos potenciais:

$$-\nabla^2 \phi - \partial_t \vec{\nabla} \cdot \vec{A} + \xi \phi = 0 \quad (132)$$

Tomando Ampère-Maxwell com  $\vec{E}$  e  $\vec{B}$  em termos de potenciais e usando a relação subsidiária:

$$(\square + \xi) \vec{A} = \vec{0} \quad (133)$$

## 5 Conservação no transporte de Energia-momento

As energias elétrica e magnética acumuladas por um campo eletromagnético estático são, respectivamente:

$$u_e = \frac{1}{2} \epsilon_0 \vec{E}^2 \quad (134)$$

$$u_m = \frac{1}{2\mu_0} \vec{B}^2 \quad (135)$$

Como será que fica para o caso dinâmico?

Multiplicando (118) escalarmente por  $\vec{B}$  e (120) por  $\vec{E}$ , temos:

$$\vec{B} \cdot (\vec{\nabla} \times \vec{E}) = -\vec{B} \cdot \partial_t \vec{B} = -\frac{1}{2} \partial_t (\vec{B} \cdot \vec{B}) \quad (136)$$

$$\vec{E} \cdot (\vec{\nabla} \times \vec{B}) + \xi \vec{E} \cdot \vec{A} = \frac{\mu_0 \epsilon_0}{2} \partial_t (\vec{E} \cdot \vec{E}) + \mu_0 \vec{E} \cdot \vec{j} \quad (137)$$

Dividindo (136) por (137) por  $\mu_0$  e fazendo (137)-(136), temos:

$$\partial_t \left( \frac{1}{2} \epsilon_0 \vec{\mathbf{E}} + \frac{1}{2\mu_0} \vec{\mathbf{B}}^2 \right) \quad (138)$$

Continuando....

$$\frac{1}{\mu_0} (\vec{\mathbf{E}} \cdot \nabla \times \vec{\mathbf{B}} - \vec{\mathbf{B}} \cdot \nabla \times \vec{\mathbf{E}}) + \frac{\xi}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \cdot \vec{\mathbf{A}} - \vec{\mathbf{E}} \cdot \vec{\mathbf{j}} \quad (139)$$

Mas

$$\vec{\nabla} \cdot (\vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}}) = \partial_j \epsilon_{ijk} \mathbf{E}_j \mathbf{B}_k = \epsilon_{ijk} (\partial_i \mathbf{E}_j) \mathbf{B}_k + \epsilon_{ijk} \mathbf{E}_j (\partial_i \mathbf{B}_k) = (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}}) \cdot \vec{\mathbf{B}} - \vec{\mathbf{E}} \cdot (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}}) \quad (140)$$

Usando que:

$$\vec{\mathbf{E}} \cdot \vec{\mathbf{A}} = -(\vec{\nabla} \phi) \cdot \vec{\mathbf{A}} - \frac{1}{2} \partial_t \vec{\mathbf{A}}^2 \quad (141)$$

e também:

$$\vec{\nabla} \cdot (\phi \vec{\mathbf{A}}) = \vec{\nabla} \phi \cdot \vec{\mathbf{A}} + \phi \nabla \cdot \vec{\mathbf{A}} \quad (142)$$

Então () fica:

$$\partial_t (\mathbf{u}_e + \mathbf{u}_m + \frac{1}{2} \frac{\xi}{\mu_0} \vec{\mathbf{A}}^2) = -\vec{\nabla} \cdot \left( \frac{1}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}} + \frac{\xi}{\mu_0} \phi \vec{\mathbf{A}} \right) + \frac{\xi}{\mu_0} \phi (\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}}) - \vec{\mathbf{E}} \cdot \vec{\mathbf{j}} \quad (143)$$

Usando a relação subsidiária, temos a equação da continuidade:

$$\partial_t (\mathbf{u}_e + \mathbf{u}_m + \frac{\xi \epsilon_0}{2} \phi^2 + \frac{\xi}{2\mu_0} \vec{\mathbf{A}}^2) + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{S}} = -\vec{\mathbf{j}} \cdot \vec{\mathbf{E}} \quad (144)$$

Onde  $\vec{\mathbf{S}}$  é a densidade de momento, ou seja, o vetor de Poynting:

$$\vec{\mathbf{S}} = \frac{1}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}} + \frac{\xi}{\mu_0} \phi \vec{\mathbf{A}} \quad (145)$$

Note que  $\xi = 0$  em Maxwell. Lembramos que:

$$\frac{\xi \epsilon_0}{2} \phi^2 + \frac{\xi}{2\mu_0} \vec{\mathbf{A}}^2 \quad (146)$$

representa o efeito da massa do fóton na densidade de energia do campo. E que:

$$-\vec{\mathbf{j}} \cdot \vec{\mathbf{E}} \quad (147)$$

é o termo dissipativo, ou seja, a Lei de Ohm.

Acabamos de ver que o fluxo de energia e o momento estão relacionados por meio da equação de continuidade:

$$\partial_t(\text{energia}) + \vec{\nabla} \cdot (\text{momento}) = 0 \quad (148)$$

Já o fluxo do vetor de Poynting estará relacionado a um tensor de rank 2:

$$\partial_t \vec{\mathbf{S}} + \vec{\nabla} \cdot (\text{tensor}) = 0 \quad (149)$$

Lembrando que:

$$\vec{\mathbf{S}} = \frac{1}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}} + \frac{\xi}{\mu_0} \phi \vec{\mathbf{A}} \quad (150)$$

Temos:

$$\partial_t \vec{\mathbf{S}} + \vec{\nabla} \cdot (?) = (??) \quad (151)$$

Daí:

$$\partial_t \left( \frac{1}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}} + \frac{\xi}{\mu_0} \phi \vec{\mathbf{A}} \right) = \frac{1}{\mu_0^2 \epsilon_0} \mu_0 \epsilon_0 \partial_t \vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}} + \frac{1}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \times \partial_t \vec{\mathbf{B}} + \frac{\xi}{\mu_0} \partial_t \phi \vec{\mathbf{A}} + \frac{\xi}{\mu_0} \phi \partial_t \vec{\mathbf{A}} \quad (152)$$

Continuando...

$$\frac{1}{\mu_0^2 \epsilon_0} (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}}) \times \vec{\mathbf{B}} + \frac{1}{\mu_0^2 \epsilon_0} \xi \vec{\mathbf{A}} \times \vec{\mathbf{B}} - \frac{1}{\mu_0^2 \epsilon_0} \mu_0 \vec{\mathbf{j}} \times \vec{\mathbf{B}} - \frac{1}{\mu_0} \vec{\mathbf{E}} \times (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}}) + -\frac{\xi}{\mu_0} \mathbf{c}^2 \vec{\mathbf{A}} (\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}}) + \frac{\xi}{\mu_0} \phi \partial_t \vec{\mathbf{A}} \quad (153)$$

Mas:

$$[(\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}}) \times \vec{\mathbf{B}}]_i = \epsilon_{ijk} (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}})_j \mathbf{B}_k = \epsilon_{ijk} \epsilon_{jmn} (\partial_m \mathbf{B}_n) \mathbf{B}_k = \quad (154)$$

$$-(\partial_i \mathbf{B}_k) \mathbf{B}_k + (\partial_k \mathbf{B}_i) \mathbf{B}_k = -\frac{1}{2} \partial_i (\mathbf{B}_k^2) + \mathbf{B}_k (\partial_k \mathbf{B}_i) = -\frac{1}{2} \vec{\nabla} (\mathbf{B}^2) + (\vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\nabla}) \vec{\mathbf{B}} \quad (155)$$

Analogamente:

$$[(\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}}) \times \vec{\mathbf{E}}]_i = -\frac{1}{2} \partial_i \mathbf{E}_k^2 + \mathbf{E}_k (\partial_k \mathbf{E}_i) = -\frac{1}{2} \partial_i \mathbf{E}_k^2 + \partial_k (\mathbf{E}_i \mathbf{E}_k) = -\partial_k (\mathbf{E}_i \mathbf{E}_k - \frac{1}{2} \delta_{ik} \mathbf{E}^2) \quad (156)$$

## 5.1 Energia e momento do campo de Maxwell-Proca

Temos:

$$\partial_t \vec{\mathbf{S}} = ? \quad (157)$$

A expressão auxiliar:

$$[\vec{\mathbf{F}} \times (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{F}})]_i = \frac{1}{2} \vec{\nabla}_i (\vec{\mathbf{F}} \cdot \vec{\mathbf{F}}) - \partial_j (\mathbf{F}_j \mathbf{F}_i) + (\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{F}}) \vec{\mathbf{F}}_i \quad (158)$$

A relação acima será utilizada em  $\partial_t \vec{\mathbf{E}} \times \vec{\mathbf{B}} + \vec{\mathbf{E}} \times \partial_t \vec{\mathbf{B}}$  quando  $\partial_t \vec{\mathbf{E}}$  e  $\partial_t \vec{\mathbf{B}}$  forem devidamente substituídas em Maxwell-Proca. Além disto:

$$\partial_t \phi \vec{\mathbf{A}} = -\frac{1}{\mu_0 \epsilon_0} (\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}}) \vec{\mathbf{A}} \quad (159)$$

será um termo que ficará congelado, pois será cancelado posteriormente por um termo idêntico, mas com sinal oposto. Analogamente, o termo  $\phi \partial_t \vec{\mathbf{A}}$  também será cancelado. Com estes "conselhos", chega-se a expressão sob a forma legítima da equação de continuidade:

$$\partial_t \vec{\mathbf{S}} + \partial_j \theta_{ji} = -\frac{1}{\mu_0 \epsilon_0} [\rho \vec{\mathbf{E}}_i + (\vec{\mathbf{j}} \times \vec{\mathbf{B}})_i] \quad (160)$$

Onde  $\theta_{ji}$  é um tensor simétrico ( $\theta_{ij} = \theta_{ji}$ ).

$$\theta_{ij} = \frac{1}{\mu_0 \epsilon_0} \left[ \delta_{ij} \left( \frac{1}{2} \epsilon_0 \vec{\mathbf{E}}^2 + \frac{1}{2 \mu_0} \vec{\mathbf{B}}^2 + \xi \frac{\epsilon_0}{2} \phi^2 + \frac{\xi}{2 \mu_0} \vec{\mathbf{A}}^2 \right) - \epsilon_0 \mathbf{E}_i \mathbf{E}_j - \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_i \mathbf{B}_j + \frac{\xi}{\mu_0} \mathbf{A}_i \mathbf{A}_j \right] \quad (161)$$

Esta relação é chamada de "Stress-tensor" ou Tensor de Cisalhamento.

Considerações:

- Densidade de energia - 1 escalar (1 componente)
- Poynting - 1 vetor (3 componentes)
- "Stress-tensor" - 1 tensor simétrico (3 componentes)

Total de 10 componentes - número de componentes de um tensor simétrico em 4 D.

Este tensor que possui informações acima é chamado de tensor de Energia-momento e é uma matriz 4x4 de modo que  $\theta_{\mu\nu} = \theta_{\nu\mu}$  onde  $(\mu, \nu = 0, \dots, 3)$ .

Como a densidade de energia é um escalar, ela não deve possuir informação espacial, ou seja, não deve ser alterada por rotações no espaço. Logo, ela representa a componente  $\theta_{tt}$ , que é puramente temporal.

O vetor de Poynting, por sua vez, como é um vetor, deve possuir informações no tempo e no espaço, compondo os elementos  $\theta_{\mu\nu}$  de  $\theta_{\nu\mu}$ . Finalmente, as componentes restantes estão no "Stress-tensor" que são  $\theta_{ij} = \theta_{ji}$ .

Note que  $\theta_{ij}$  não possui traço nulo, mas  $\theta_{\mu\nu}$  em  $\theta_{\infty} - \theta_{ii} = 0$ . Isso quer dizer que  $(\text{tr } \theta_{\mu\nu} = 0)$ .



## 6 O espaço de Minkowski

No caso, trabalharemos com o espaço de Minkowski em 4 dimensões, ou seja,  $M^{1,3} = M^{t,s}$ , onde:

- t = dimensão temporal
- s = dimensão espacial

O espaço de Minkowski é constituído em cima de uma situação física dada: a propagação das ondas eletromagnéticas livres. Para ressaltar a relação entre uma situação física e uma métrica associada, vamos considerar o movimento de uma partícula que se move sobre uma N-esfera:

$$\mathbf{E}^{N+1} : \mathbf{x}_1^2 + \dots + \mathbf{x}_N^2 + \mathbf{x}_{N+1}^2 = \mathbf{R}^2 \quad (162)$$

A Lagrangiana do sistema:

$$\mathbf{L} = \frac{1}{2} \mathbf{m} \vec{v} \cdot \vec{v} = \frac{1}{2} \mathbf{m} \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{I}} \cdot \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{I}} \quad (163)$$

Onde  $(\mathbf{I} = 1, \dots, N)$ .

Podemos reescrever a Lagrangeana do sistema:

$$\mathbf{L} = \frac{1}{2} \mathbf{m} \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}} \cdot \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}} + \frac{1}{2} \mathbf{m} \dot{\mathbf{x}}_{N+1} \cdot \dot{\mathbf{x}}_{N+1} \dots \quad (164)$$

Onde  $i = 1, \dots, N$  O único vínculo da esfera fornece a relação:

$$\mathbf{x}_{N+1} = \sqrt{\mathbf{R}^2 - \mathbf{x}_{\mathbf{i}} \mathbf{x}_{\mathbf{i}}} \quad (165)$$

Então:

$$\mathbf{x}_{N+1} = \frac{1}{2} \frac{1}{\sqrt{\mathbf{R}^2 - \mathbf{x}_{\mathbf{i}} \mathbf{x}_{\mathbf{i}}}} \quad (166)$$

Dividindo (166) por  $(-2\mathbf{x}_{\mathbf{i}} \mathbf{x}_{\mathbf{i}})$ , temos:

$$\mathbf{L} = \frac{1}{2} \mathbf{m} \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}} \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}} + \frac{1}{2} \mathbf{m} \frac{(\dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}} \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}})(\mathbf{x}_{\mathbf{j}} \mathbf{x}_{\mathbf{j}})}{\mathbf{R}^2 - \mathbf{x}_{\mathbf{i}} \mathbf{x}_{\mathbf{i}}} = \frac{1}{2} \mathbf{m} \mathbf{g}_{ij}(\mathbf{x}) \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{i}} \dot{\mathbf{x}}_{\mathbf{j}} \quad (167)$$

Onde  $i, j = 1, \dots, N$  e

$$\mathbf{g}_{ij} = \delta_{ij} + \frac{\mathbf{x}_{\mathbf{i}} \mathbf{x}_{\mathbf{j}}}{\mathbf{R}^2 - \mathbf{x}^2} = \mathbf{g}_{ji} \quad (168)$$

é a métrica de  $\mathbf{S}^N$ , em coordenadas cartesianas. Ou seja, conseguimos relacionar uma situação física com uma métrica.

## 6.1 Propagação de sinais eletromagnéticos

Queremos, agora, construir o espaço de Minkowski através de uma métrica que incorpora a propagação de sinal eletromagnético livre: Assim:

$$(ct^2) - \vec{\mathbf{x}}^2 = 0 \quad (169)$$

$$\begin{pmatrix} ct & x & y & z \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = 0$$

Definindo:

$$\chi = \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

com componentes  $\chi^\mu$ , onde  $\mu = 0, 1, 2, 3$ , podemos reescrever:

$$\chi^t \mathbf{g} \chi = 0 = \chi_0 \chi_0 - \chi_1 \chi_1 - \chi_2 \chi_2 - \chi_3 \chi_3 \quad (170)$$

$$||\chi||^2 = 0 \quad (171)$$

A métrica  $\eta_\infty = +1$ ;  $\eta_{ij} = -\delta_{ij}$ , obteremos  $\eta = \eta^{-1}$ . E definimos:  $\eta_{\mu\nu} \equiv \eta$  e  $\eta^{\mu\nu} \equiv \eta^{-1}$ . Assim, vamos obter:

$$\eta_{\mu\lambda} \eta^{\lambda\nu} = \delta_\mu^\nu \equiv (\text{MATRIZIDENTIDADE}) \quad (172)$$

No espaço dual, o vetor  $\tilde{\chi} = \eta^{-1} \chi$  ou  $\chi^\mu = \eta^{\mu\nu} \chi_\nu \rightarrow \chi_\lambda = \eta_{\lambda\nu} \chi^\nu$  e  $\eta_{\lambda\mu} \chi^\mu = \eta_{\lambda\mu} \eta^{\mu\nu} \chi_\nu = \delta_\lambda^\nu \chi_\nu = \chi_\lambda$  Também:

$$\chi^\mu \equiv \chi = \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

E sabemos que  $\chi^\mu = (\chi^0; \chi^i)$ . Onde  $\chi^0 \equiv ct$ ;  $\chi^i \equiv \vec{\mathbf{x}} = (\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z})$  e, consequentemente, temos  $\chi_\mu = (\chi_0; \chi_i)$ . Onde:

$$\begin{cases} \chi_0 = cnt \\ \chi_i = -\vec{\mathbf{x}} \end{cases}$$

Pois:

$$\chi_\mu = \eta_{\mu\nu} \chi^\nu = \begin{pmatrix} ct \\ -x \\ -y \\ -z \end{pmatrix}$$

O produto escalar, por sua vez, será:

$$\chi^\mu \equiv \mathbf{x}^\mu = (cnt; \vec{\mathbf{x}}) \quad (173)$$

$$\mathbf{x} \cdot \mathbf{x} = (vetor)(dual) = \mathbf{x}^\mu \mathbf{x}_\mu = \mathbf{x}^0 \mathbf{x}_0 + \mathbf{x}^1 \mathbf{x}_1 + \mathbf{x}^2 \mathbf{x}_2 + \mathbf{x}^3 \mathbf{x}_3 = \quad (174)$$

Continuando...

$$\mathbf{x}^0 \mathbf{x}^0 - (\mathbf{x}^1)^2 - (\mathbf{x}^2)^2 - (\mathbf{x}^3)^2 = (cnt)^2 - \vec{\mathbf{x}} \cdot \vec{\mathbf{x}} \quad (175)$$

Daí:

$$\mathbf{x} \cdot \mathbf{x} = 0 \quad (176)$$

$$\mathbf{x} \cdot \mathbf{x} > 0 \quad (177)$$

$$\mathbf{x} \cdot \mathbf{x} < 0 \quad (178)$$

Temos:

Para (176) vetor tipo-luz (ou nulos)

Para (177) vetor tipo-tempo (pois comporta-se como  $\mathbf{x}^\mu = (cnt; 0)$ )

Para (178) vetor tipo-espaco (pois comporta-se como  $\mathbf{x}^\mu = (0; \vec{\mathbf{x}})$ )

Além disto:

$$\mathbf{x} \cdot \mathbf{x} = \mathbf{x}^\mu \mathbf{x}_\mu = (\eta^{\mu\nu} \mathbf{x}_\nu) \mathbf{x}_\mu = \eta^{\mu\nu} \mathbf{x}_\mu \mathbf{x}_\nu = \mathbf{x}^t \eta \mathbf{x} \quad (179)$$

Onde  $\mathbf{x}$  é um vetor-coluna.

$$x = \begin{pmatrix} x^0 \\ x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix}$$

## 7 Transformações de Lorentz

Seja uma transformação de Lorentz geral com velocidade  $\vec{\mathbf{V}} = (\mathbf{V}_x, \mathbf{V}_y, \mathbf{V}_z)$

Logo

$$\mathbf{t}' = \delta(\mathbf{t} - \frac{\vec{\mathbf{V}}}{c^2} \cdot \vec{\mathbf{x}}) \quad (180)$$

Onde

$$\vec{\mathbf{x}} = \vec{\mathbf{x}}' + \vec{\mathbf{x}}_\perp \quad (181)$$

Ainda  $\vec{x}'' = (\vec{x} \cdot \vec{V})\hat{V} + \vec{x}_\perp$

E dai

$$\begin{cases} \vec{x}'' = \delta(\vec{x}'' - \vec{V}\mathbf{t}) \\ \vec{x}_\perp = \vec{x}_\perp \end{cases}$$

Entao

$$\vec{x} = \delta\vec{x} - \delta\vec{V}\mathbf{t} + (\vec{x} - \vec{x}'') = \vec{x} + (\delta - 1)\vec{x}'' - \delta\vec{V}\mathbf{t} \quad (182)$$

Assim

$$\vec{x}' = \vec{x} + \frac{\delta - 1}{\beta^2}(\vec{\beta} \cdot \vec{x})\vec{\beta} - \delta\mathbf{c}\vec{\beta}\mathbf{t} \quad (183)$$

E ainda  $ct' = \delta(ct - \vec{\beta} \cdot \vec{x})$

Pode ser expresso na forma matricial:

$$\begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \delta & -\delta\beta\mathbf{x} & -\delta\beta\mathbf{y} & -\delta\beta\mathbf{z} \\ -\delta\beta\mathbf{x} & 1 + \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{x}^2 & \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{x}\beta\mathbf{y} & \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{x}\beta\mathbf{z} \\ -\delta\beta\mathbf{y} & \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{y}\beta\mathbf{x} & 1 + \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{y}^2 & \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{y}\beta\mathbf{z} \\ -\delta\beta\mathbf{z} & \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{z}\beta\mathbf{x} & \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{z}\beta\mathbf{y} & 1 + \frac{\delta-1}{\beta^2}\beta\mathbf{z}^2 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

Ou

$$\vec{x}' = \Lambda \cdot \mathbf{x} \rightarrow \mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu = \mathbf{x}^\mu = (\Lambda^{-1})^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \quad (184)$$

Lembrando nas rotações no espaço.

Rotação  $E^3$ , ou seja,  $SO(3)$ :

$$\vec{u}, \vec{v} \rightarrow \mathbf{u}' = \mathbf{R}\mathbf{u} \quad (185)$$

$$\vec{u}, \vec{v} \rightarrow \mathbf{v}' = \mathbf{R}\mathbf{v} \quad (186)$$

$$\vec{u} \cdot \vec{v} = \mathbf{u}^t \mathbf{v} \rightarrow \mathbf{u}'^t \mathbf{v}' = \mathbf{u} \mathbf{R}^t \mathbf{R} \mathbf{v} = \mathbf{u} \mathbf{v} \quad (187)$$

Podemos observar que as normas são mantidas e o produto escalar é constante. Vemos que as Transformações de Lorentz:

$$\mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{x}_2 = \mathbf{x}_1^t \eta \mathbf{x}_2 = \eta_{\mu\nu} \mathbf{x}_1^\mu \mathbf{x}_2^\nu \quad (188)$$

Com a T.L.:

$$\mathbf{x}'_1 \cdot \mathbf{x}'_2 = \mathbf{x}'_1{}^t \eta \mathbf{x}'_2 = \mathbf{x}_1^t \Lambda^t \eta \Lambda \mathbf{x}_2 = \mathbf{x}_1^t \eta \mathbf{x}_2 = \mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{x}_2 \quad (189)$$

Onde  $\Lambda^t \eta \Lambda = \eta$ .

A condição da ortogonalidade no espaço de Minkowski:

$$\Lambda^t \eta \Lambda = \eta \quad (190)$$

e a condição de especialidade será  $\det \Lambda = +1$ , determinam que uma matriz  $\Lambda \equiv T.L \in SO(1, 3)$ .

Na forma covariante:

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \quad (191)$$

Onde:

$$\mathbf{x}_\mu = \eta_{\mu\nu} \mathbf{x}^\nu \quad (192)$$

que é igual a seguinte notação concisa:

$$\mathbf{x}_\cdot = \eta \mathbf{x}' \quad (193)$$

e

$$(\Lambda^t)_\mu^\alpha \eta_{\alpha\beta} \Lambda_\nu^\beta = \eta_{\mu\nu} \quad (194)$$

Agora, queremos encontrar a forma de  $\mathbf{M}$ , tal que:

$$\mathbf{x}'_\cdot = \mathbf{M} \mathbf{x}_\cdot \quad (195)$$

Onde  $\mathbf{x}_\cdot = \eta_\cdot \mathbf{x}'$ . Assim:

$$\mathbf{x}'_\cdot = \eta \mathbf{x}'^\cdot = \eta \Lambda \mathbf{x}'_\cdot = \Lambda^{-1t} \mathbf{x}'_\cdot = \Lambda^{-1t} \mathbf{x}_\cdot \quad (196)$$

Chegamos a  $\mathbf{M} = \Lambda^{-1t}$ . E daí:

$$\mathbf{x}'_\mu = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu \mathbf{x}_\nu \quad (197)$$

## 7.1 Operadores diferenciais no espaço de Minkowski

Como fica  $\frac{\partial}{\partial t}$  e  $\vec{\nabla}$  em  $M^{1,3}$ ?

Temos:

$$\frac{\partial}{\partial x^0} = \frac{\partial}{\partial x_0} = \frac{1}{c} \partial_t \quad (198)$$

e

$$\vec{\nabla} \equiv \left( \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) = \left( \frac{\partial}{\partial x^1}, \frac{\partial}{\partial x^2}, \frac{\partial}{\partial x^3} \right) \quad (199)$$

Isto é  $\frac{\partial}{\partial x^\mu}$  ou  $\frac{\partial}{\partial x_\mu} = (\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}; -\frac{\partial}{\partial x}; -\frac{\partial}{\partial y}; -\frac{\partial}{\partial z})$

Aplicando a Transformação de Lorentz:

$$\frac{\partial}{\partial x^\mu} \underline{\Lambda} \frac{\partial}{\partial x'^\mu} = \frac{\partial}{\partial x^\nu} \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\mu} \rightarrow \frac{\partial}{\partial x'^\mu} = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu \frac{\partial}{\partial x^\nu} \quad (200)$$

Pois  $\mathbf{x}' = \Lambda \mathbf{x} \rightarrow \mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu$ . Note então que  $\frac{\partial}{\partial x'} = (\Lambda^{-1t}) \frac{\partial}{\partial x}$ .

Ou seja  $\frac{\partial}{\partial x^\mu} \equiv \partial_\mu$ .

Trata-se de um objeto covariante, pois transforma-se com  $\Lambda$  e não com  $\Lambda^{-1t}$ .

Definimos:

$$\partial_\mu \equiv \frac{\partial}{\partial x^\mu} = (\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}; \vec{\nabla}) \quad (201)$$

E consequentemente:

$$\frac{\partial}{\partial x_\mu} = (\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}; -\vec{\nabla}) \sim \partial^\mu \quad (202)$$

Pois

$$\frac{\partial}{\partial x_\mu} \underline{\Lambda} \frac{\partial}{\partial x'_\mu} = \frac{\partial}{\partial x_\nu} \frac{\partial x_\nu}{\partial x'_\mu} = (\Lambda^t)^\mu_\nu \frac{\partial}{\partial x_\nu} = \Lambda^\mu_\nu \frac{\partial}{\partial x_\nu} \quad (203)$$

é um objeto contravariante por causa da lei de transformação.

Um escalar sob as Transformações de Lorentz é definido como:

$$\zeta(t; \vec{x}) \rightarrow \zeta'(t'; \vec{x}') = \zeta(t; \vec{x}) \quad (204)$$

ou seja, possui uma forma funcional diferente, mas é um mesmo objeto. Note que:

$$\partial \zeta(t; \vec{x}) \underline{\Lambda} \partial'_\mu \zeta'(t'; \vec{x}') = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu \partial_\nu \zeta(t; \vec{x}) \quad (205)$$

ou seja, a diferenciação de um escalar comporta-se como um 4-vetor, pela lei de transformação. Assim  $\partial_\mu \zeta(x) \equiv \mathbf{V}_\mu(x)$ . Onde

$$\mathbf{V}_\mu(x) = (\frac{1}{c} \frac{\partial \zeta}{\partial t}; \vec{\nabla} \zeta) \quad (206)$$

Observe portanto que a confecção de um vetor demanda a introdução de um parceiro escalar na sua construção.

$$\vec{\mathbf{A}} \rightarrow \mathbf{A}^\mu = (\mathbf{A}^0; \vec{\mathbf{A}}) \quad (207)$$

e

$$\mathbf{A}_\mu = (\mathbf{A}_\mu = (\mathbf{A}_0; -\vec{\mathbf{A}}) \quad (208)$$

A divergência:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}} \rightarrow \partial_\mu \mathbf{A}^\mu = \frac{\partial \mathbf{A}^0}{\partial x^0} + \frac{\partial A^i}{\partial x^i} = \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{A}^0}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}} \quad (209)$$

Note que:

$$\partial_\mu \mathbf{A}^\mu = \eta_{\mu\alpha} \partial^\alpha \eta^{\mu\beta} \mathbf{A}_\beta = \eta_{\mu\alpha} \eta^{\mu\beta} \partial^\alpha \mathbf{A}_\beta = \delta_\alpha^\beta \partial^\alpha \mathbf{A}_\beta = \partial^\alpha \mathbf{A}_\alpha = \partial^\mu \mathbf{A}_\mu \quad (210)$$

Fazendo a Transformação de Lorentz, temos:

$$\partial_\mu \mathbf{A}^\mu \underline{\Lambda} \partial'_\mu \mathbf{A}'^\mu = (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu \partial_\alpha \Lambda^\mu_\beta \mathbf{A}^\beta = (\Lambda^{-1})^\alpha_\mu \Lambda^\mu_\beta \partial_\alpha \mathbf{A}^\beta = \delta^\alpha_\beta \partial_\alpha \mathbf{A}^\beta = \partial^\alpha \mathbf{A}_\alpha \quad (211)$$

ou seja  $(\partial_\mu \mathbf{A}^\mu)' = \partial_\mu \mathbf{A}^\mu$ , o que nos leva ao fato de que o divergente é um escalar do ponto de vista das transformações de Lorentz. Finalmente, o rotacional:

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{A}} \rightarrow (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{A}})_x = \frac{\partial A_z}{\partial y} - \frac{\partial A_y}{\partial z} = \frac{\partial A^3}{\partial x^2} - \frac{\partial A^2}{\partial x^3} = -\frac{\partial A_3}{\partial x^2} + \frac{\partial A_2}{\partial x^3} = -(\partial_2 \mathbf{A}_3 - \partial_3 \mathbf{A}_2) \quad (212)$$

forma objetos  $\partial_i \mathbf{A}_j - \partial_j \mathbf{A}_i$ , onde  $i, j = 1, 2, 3$ , no espaço euclidiano. No entanto, devemos incluir o tempo, uma vez que no espaço de Minkowski, tempo e espaço são "equivalentes", em importância. Deste modo, o rotacional é um objeto de 6 componentes e 4 dimensões. Associamos, então, o rotacional a um vetor antissimétrico:

$$\mathbf{R}_{\mu\nu} = \partial_\mu \mathbf{A}_\nu - \partial_\nu \mathbf{A}_\mu = -\mathbf{R}_{\nu\mu} \quad (213)$$

cujas componentes são:

$$\mathbf{R}_{0i} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{\mathbf{A}}}{\partial t} - \vec{\nabla} \mathbf{A}^0 \quad (214)$$

Essa relação é igual a:

$$\partial_0 \mathbf{A}_i - \partial_i \mathbf{A}_0 = -\frac{1}{c} \frac{\partial A^i}{\partial t} - \partial_i \mathbf{A}^0 \quad (215)$$

Temos ainda:

$$\mathbf{R}_{ij} = -\epsilon_{ijk} (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{A}})_k \quad (216)$$

Essa relação será igual a:

$$\mathbf{R}_{ij} = \partial_i \mathbf{A}_j - \partial_j \mathbf{A}_i = -\partial_i \mathbf{A}^j + \partial_j \mathbf{A}^i = -(\partial_i \mathbf{A}^j - \partial_j \mathbf{A}^i) = -\epsilon_{ijk} (\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{A}})_k \quad (217)$$

Isto é, o rotacional em  $M^{1,3}$  é um tensor de rank 2 antissimétrico (6 componentes). Aplicando a transformação de Lorentz:

$$\mathbf{R}'_{\mu\nu} = \partial'_\mu \mathbf{A}'_\nu - \partial'_\nu \mathbf{A}'_\mu = (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu (\Lambda^{-1t})^\beta_\nu \partial_\alpha \mathbf{A}_\beta - (\Lambda^{-1t})^\beta_\nu (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu \partial_\alpha \mathbf{A}_\beta = \quad (218)$$

Continuando....

$$(\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu (\Lambda^{-1t})^\beta_\nu \mathbf{R}_{\alpha\beta} = (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu \mathbf{R}_{\alpha\beta} = (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu \mathbf{R}_{\alpha\beta} (\Lambda^{-1})^\beta_\nu \quad (219)$$

Ou seja,  $\mathbf{R}'_{\mu\nu} = (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu \mathbf{R}_{\alpha\beta} (\Lambda^{-1})^\beta_\nu$

## 7.2 Recapitulando....

Seja  $\forall \mathbf{V}^\mu \in M^{1,3}$ , temos:

$$\mathbf{V}^\mu \underline{\Lambda} \mathbf{V}'^\mu(x') = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{V}^\nu(x) \quad (220)$$

e

$$\mathbf{V}'_\mu(x') = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu \mathbf{V}_\nu(x) \quad (221)$$

Onde

$$\mathbf{V}^\mu = (\mathbf{V}^0; \mathbf{V}^i = -\mathbf{V}_i \equiv \vec{\mathbf{V}}) \quad (222)$$

e também

$$\mathbf{V}^\mu = (\mathbf{V}_0 = \mathbf{V}^0; \mathbf{V}_i = -\vec{\mathbf{V}}) \quad (223)$$

A partir dos vetores, é possível construir novos objetos, tais que:

$$\mathbf{T}_{\mu\nu} = \mathbf{V}_\mu \mathbf{W}_\nu \quad (224)$$

$$\mathbf{T}^{\nu k} = \partial_\mu \partial^\nu \mathbf{V}^k \quad (225)$$

Como se transformarão por Lorentz estes novos objetos? Lembrando que  $\frac{\partial}{\partial x^\mu} \equiv \partial_\mu$  e  $\partial'_\mu = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu \partial_\nu$ . Ainda, temos  $\frac{\partial}{\partial x_\mu} \equiv \partial^\mu$  e  $\partial'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \partial^\nu$ . Então se  $\partial_\mu \mathbf{V}^\nu \equiv \mathbf{T}^\nu_\mu$ , temos:

$$\partial_\mu \mathbf{V}^\nu \underline{\Lambda} \partial'^\nu \mathbf{V}'^\nu = (\Lambda^{-1t})^k_\mu \Lambda^\nu_\lambda \partial_k \mathbf{V}^\lambda \quad (226)$$

e este novo objeto, que possui a transformação típica de Lorentz, é dito um tensor, ou seja:

$$\mathbf{T}^{k\lambda}_{\mu\nu\rho} \underline{\Lambda} \mathbf{T}'^{k\lambda}_{\mu\nu\rho} = (\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu (\Lambda^{-1t})^\beta_\nu \Lambda^k_\gamma \Lambda^\lambda_d \Lambda^\epsilon_\rho \mathbf{T}_{\alpha\beta} \quad (227)$$

Note que:



- Invariância: Princípio de Simetria  $\phi(x) \rightarrow \phi'(x') = \phi$
- Tensores garantem a covariância de uma dada equação ou relação

Isto é, uma equação é covariante quando ela pode ser escrita na forma de tensores que pertencem a um dado grupo de transformações exclusivamente. A equação de Schrodinger, por exemplo, não é uma relação covariante, pois um dos lados está relacionado a um escalar e o outro, a um vetor de Lorentz.

$$-\frac{\hbar}{2m}\nabla^2\psi = i\hbar\frac{\partial\psi}{\partial t} \quad (228)$$

Em geral, equações só são covariantes se possuírem a mesma potência de derivadas temporais e espaciais (já que tempo e espaço em Minkowski possuem a mesma importância). Por exemplo, seja:

$$\partial_\mu\zeta = \mathbf{A}'^\nu\mathbf{A}_\nu\mathbf{W}_\mu \quad (229)$$

Transformando, por partes, teremos:

$$\zeta'(x') = \zeta(x) \quad (230)$$

$$\mathbf{W}'_\mu(x') = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu\mathbf{W}_\nu(x) \quad (231)$$

Daí:

$$\partial'_\mu\zeta' = \mathbf{A}'^{\nu\nu}\mathbf{A}'_\nu\mathbf{W}'_\mu \quad (232)$$

Então, teremos:

$$(\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu\partial_\alpha\zeta = \Lambda^\nu_{\alpha\mathbf{k}}\mathbf{A}^k(\Lambda^{-1t})^\lambda_\nu\mathbf{A}_\lambda(\Lambda^{-1t})^\beta_\mu\mathbf{W}_\beta = .... \quad (233)$$

Continuando.....

$$(\Lambda^{-1t})^{\alpha\mathbf{k}}_\mu(\mathbf{A}^\nu\mathbf{A}_\nu)\mathbf{W}_\alpha(\Lambda^{-1t})^\alpha_\mu(\partial_\alpha\zeta - \mathbf{A}^\nu\mathbf{A}_\nu\mathbf{W}_\alpha) = 0 \quad (234)$$

A condição de Gauge de Lorentz:

$$\frac{1}{\mathbf{c}^2}\frac{\partial\phi}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{A}} = 0 \quad (235)$$

pode ser escrita na forma covariante definindo o 4-vetor:

$$\mathbf{A}^\mu \equiv \left(\frac{1}{c}\phi; \vec{\mathbf{A}}\right) \quad (236)$$

$$\partial_\mu \equiv \left(\frac{1}{c}\partial_t; \vec{\nabla}\right) \quad (237)$$

E assim:

$$\partial_\mu \mathbf{A}^\mu = 0 \quad (238)$$

Já o gauge de radiação (ou gauge de Coulomb) não é covariante, pois:

$$\phi = 0 = \mathbf{A}^0 \quad (239)$$

$$\vec{\nabla} \cdot \mathbf{A} = 0 \quad (240)$$

mas por Transformações de Lorentz:

$$\mathbf{A}'^0 = \delta(\mathbf{A}^0 - \beta \mathbf{A}_x) \mathbf{A}'_x = \delta(\mathbf{A}_x - \beta \mathbf{A}^0) \mathbf{A}'_y = \mathbf{A}_y \mathbf{A}'_z = \mathbf{A}_z \quad (241)$$

Sendo  $\mathbf{A}'^0 \neq 0$ . Ou seja, a transformação de Lorentz ressuscita uma componente de  $\mathbf{A}^\mu$  que no antigo referencial era nula. Isso não pode, pois para que uma relação seja covariante, se uma grandeza é nula, em um referencial, ela deve ser nula em qualquer referencial.

### 7.3 Invariância relativística no Grupo de Lorentz SO(1,3)

SO (3):  $\Lambda$  que possui 1 componente e  $\mathbf{s} = 0$  SU (2):  $\vec{\Lambda}$  que possui 3 componentes e  $\mathbf{s} = 1$  Da Mecânica quântica  $\mathbf{T}_{ij} = -\mathbf{T}_{ji}$  que possui 3 componentes e  $\mathbf{s} = 1$  que possui dualidade  $\mathbf{T}_{ij} = \epsilon_{ijk} \mathbf{V}_k$ . E ainda  $\mathbf{G}_{ij}$  que possui  $\mathbf{s} = 0$  e 6 componentes. Analogamente:

$$\mathbf{A}^\mu : \mathbf{A}^0, \mathbf{A}^i \equiv \vec{\mathbf{A}} \quad (242)$$

Onde  $\mathbf{A}^0 = \phi; \mathbf{s} = 0$ . E  $\mathbf{A}^\mu \ni 0$  e  $\mathbf{A}^\mu \ni 1$ . Uma matriz  $\mathbf{M}$  pode ser decomposta em uma parte simétrica e uma anti-simétrica:

$$\mathbf{M} = \frac{\mathbf{M} + \mathbf{M}^t}{2} + \frac{\mathbf{M} - \mathbf{M}^t}{2} \quad (243)$$

Onde  $\mathbf{S} : \mathbf{S}^t = \mathbf{S}$  e  $\mathbf{A} : \mathbf{A}^t = -\mathbf{A}$ . Assim, uma matriz anti-simétrica:  $\mathbf{H}_{\mu\nu} = -\mathbf{H}_{\nu\mu}$ . Temos que  $\mathbf{H}_{00} = 0$  e  $\mathbf{H}_{ii} = 0$ , lembrando que não há soma sobre  $i$ . E ainda  $\mathbf{H}_{\mu\nu} : \mathbf{H}_{0i} \sim \vec{\mathbf{H}}$  Onde  $\mathbf{H}_{ij} = -\mathbf{H}_{ji} = \epsilon_{ijk} \mathbf{h}_k$ . Daí  $\mathbf{H}_{\mu\nu} = -\mathbf{H}_{\nu\mu} \ni \vec{\mathbf{H}} \equiv \mathbf{H}_{0i}$  e  $\mathbf{h} \equiv \mathbf{H}_{ij}$ . Temos que no primeiro  $\mathbf{s} = 1 \equiv \vec{\mathbf{H}}$  e no segundo,  $\mathbf{s} = 1 \equiv \vec{\mathbf{h}}$ . Agora, uma matriz simétrica:  $\mathbf{H}_{\mu\nu} = \mathbf{H}_{\nu\mu}$ . Atenção em  $\mathbf{H}_{00}$  possui  $\mathbf{s} = 0$ , não possuindo nada espacial, e é genuíno escalar. Temos ainda  $\mathbf{H}_{0i} = \mathbf{H}_{i0}$ , possuindo  $\mathbf{s} = 1$  e por último,  $\mathbf{H}_{ij} = \mathbf{H}_{ji}$ , possuindo  $\mathbf{s} = 2$  e  $\mathbf{s} = 0$ . Mas:

$$\mathbf{H}_{ij} = \tilde{\mathbf{H}}_{ij} + \frac{1}{3} \delta_{ij} (tr \mathbf{H}) \quad (244)$$

Onde  $tr \tilde{\mathbf{H}} = 0$ . Uma matriz de traço nulo e simétrica possui 5 componentes ( $\mathbf{s}=2$ ). Além disso, o traço é uma invariante sob rotações ( $\mathbf{s}=0$ ). Assim, uma matriz simétrica possui 5 graus de excitação, sendo 1 com spin 2, 1 com spin 1 e 2 com spin zero.

## 7.4 Grupo de Lorentz

Como sempre  $\mathbf{x}^\mu \equiv (\mathbf{x}^0 = ct; \mathbf{x})$ . Então:

$$\mathbf{x}^2 = \mathbf{x}\mathbf{x} = \eta_{\mu\nu}\mathbf{x}^\mu\mathbf{x}^\nu = \eta^{\mu\nu}\mathbf{x}_\mu\mathbf{x}_\nu = \mathbf{x}_\mu\mathbf{x}^\mu = \mathbf{x}^\mu\mathbf{x}_\mu \quad (245)$$

Aplicando a Transformação de Lorentz:

$$\mathbf{x}^\mu \longmapsto \mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \mathbf{x}'^2 = \mathbf{x}^2 \mathbf{x}' \mathbf{x}' = \mathbf{x}'^t \eta \mathbf{x}' \quad (246)$$

Daí  $\Lambda^t \eta \Lambda = \eta$  e  $\det \Lambda = +1$ . Se  $\Lambda_1^t \eta \Lambda_1 = \eta$  e  $\Lambda_2^t \eta \Lambda_2 = \eta$  e  $\det \Lambda_1 = +1$  e  $\det \Lambda_2 = +1$ , então:

$$\Lambda_3 = \Lambda_1 \cdot \Lambda_2 \quad (247)$$

É tal que  $\Lambda_3^t \eta \Lambda_3 = \eta$  e  $\det \Lambda_3 = +1$ .

Além disto  $\mathbf{I} \in (conj.)$  e  $\Lambda^{-1} \in (conj.)$ .

Portanto,  $\Lambda \in SO_0(1, 3)$ .

E ainda:

$$(\Lambda^t \eta \Lambda)_{\mu\nu} = \eta_{\mu\nu} (\Lambda^t)_\mu^\alpha \eta_{\alpha\beta} \Lambda_\nu^\beta = \eta_{\mu\nu} = \quad (248)$$

Continuando....

$$(\Lambda^t)_0^0 \eta_{00} \Lambda_0^0 - (\Lambda^t)_0^i \delta_{ij} \Lambda_0^j = (\Lambda_0^0)^2 - (\Lambda_0^i)^2 = +1 \quad (249)$$

Assim:

$$\Lambda_0^0 = +\sqrt{1 + (\Lambda_0^i)^2} \quad (250)$$

O termo acima é chamado de ortócrono.

Diz o Princípio da Simetria que  $\det \Lambda = +1$  e que:

$$\Lambda^{-1} \eta \Lambda = \eta \quad (251)$$

Temos aqui, o grupo  $SO(1, 3)$ . Uma transformação:

$$\mathbf{e}^\Omega = (\mathbf{I} + \frac{\Omega}{\mathbf{N}})^{\mathbf{N}} \quad (252)$$

Lembrando que  $\mathbf{N} \mapsto \infty$ . Assim:

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda_\nu^\mu \mathbf{x}^\nu (\delta_\nu^\mu + \Omega_\nu^\mu) \mathbf{x}^\nu + 0(\Omega^2) \quad (253)$$

Trata-se de uma transformação infinitesimal:  $\Lambda \sim \mathbf{I} + \Omega$ . Onde  $\Lambda^t \eta \Lambda = \eta$ . Daí que  $\Omega^t \eta + \eta \Omega = 0$  o que implica que  $\eta \Omega = -\Omega^t \eta$ . Seja de modo geral:

$$\begin{pmatrix} a & b & c & d \\ \alpha & \beta & \xi & \delta \\ \tau & \pi & \eta & \rho \\ v & \theta & \psi & \zeta \end{pmatrix}$$

Então  $\eta \Omega = -\Omega^t \eta$  fica:

$$\Omega = \begin{pmatrix} a & b & c & d \\ -\alpha & -\beta & -\xi & -\delta \\ -\tau & -\pi & -\eta & -\rho \\ -v & -\theta & -\psi & -\zeta \end{pmatrix}$$

A matriz acima será igual a:

$$\begin{pmatrix} -a & \alpha & \tau & v \\ -b & \beta & \pi & \theta \\ -c & \xi & \eta & \psi \\ -d & \delta & \rho & \zeta \end{pmatrix}$$

Daí:

$$\begin{pmatrix} 0 & b & c & d \\ b & 0 & \xi & \delta \\ c & -\xi & 0 & \rho \\ d & -\delta & -\rho & 0 \end{pmatrix}$$

Daí os termos b, c e d misturam t com x, y e z (boosts). Enquanto os termos  $\xi$ ,  $\delta$  e  $\rho$  misturam os eixos espaciais (rotações). Assim teremos  $\Lambda \in$  grupo SO (1,3) e  $\Lambda = \mathbf{e}^\Omega$ . Ainda temos  $\Omega \in$  Álgebra de Lie do grupo de Lie (SO(1,3)). Além disso, se escrevermos:

$$\Omega = \begin{pmatrix} 0 & a & b & c \\ a & 0 & \alpha & -\beta \\ b & -\alpha & 0 & \xi \\ c & \beta & -\xi & 0 \end{pmatrix}$$

a matriz pode ser escrita em termos de matrizes constantes chamadas de matrizes geradoras. Assim, temos:

$$\Omega = a \begin{pmatrix} 0 & 1 & . & . \\ 1 & 0 & . & . \\ . & . & . & . \\ . & . & . & . \end{pmatrix} + b \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & . & . & . \\ 1 & . & . & . \\ 0 & . & . & . \end{pmatrix} + c \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & . & . & . \\ 0 & . & . & . \\ 1 & . & . & . \end{pmatrix} + \alpha \begin{pmatrix} 0 & . & . & . \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ . & . & . & . \end{pmatrix}$$

....

$$+ \beta \begin{pmatrix} \cdot & \cdot & \cdot & \cdot \\ 0 & 0 & 0 & -1 \\ 0 & \cdot & \cdot & \cdot \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{pmatrix} + \xi \begin{pmatrix} 0 & \cdot & \cdot & \cdot \\ 0 & \cdot & \cdot & \cdot \\ 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & \cdot & -1 & 0 \end{pmatrix}$$

Note que  $\dim_{\mathbb{R}} \text{SO}(1,3) = 6$  que é igual ao número de parâmetros que definem a álgebra. Os parâmetros  $a$ ,  $b$  e  $c$  e suas correspondentes matrizes geradoras  $\Omega_{tx}$ ,  $\Omega_{ty}$  e  $\Omega_{tz}$  definem os boosts encontrados nas transformações de Lorentz ao longo de um único eixo, encontradas em Física 4. Já  $\alpha$ ,  $\beta$  e  $\xi$  e suas matrizes  $\Omega_{xy}$ ,  $\Omega_{zx}$  e  $\Omega_{yz}$ , respectivamente, correspondem às rotações dno espaço. Note que, nestas matrizes tem exatamente a mesma forma das matrizes de rotação no 3-espaço para  $\alpha \sim 0$ .

## 7.5 Covariância das Equações de Maxwell

Temos que Covariância  $\mapsto$  invariância de forma. Seja, por exemplo, uma relação  $\mathbf{A}'^\mu = \mathbf{B}'^\mu$ . Aplicando a transformação de Lorentz, temos:

$$\Lambda_\nu^\mu \mathbf{A}^\nu = \Lambda_\nu^\mu \mathbf{B}^\nu \mapsto \Lambda_\nu^\mu (\mathbf{A}^\nu - \mathbf{B}^\nu) = 0 \mapsto \Lambda_\mu^\alpha \Lambda_\nu^\mu (\mathbf{A}^\nu - \mathbf{B}^\nu) = 0 \quad (254)$$

$$\delta_\nu^\alpha (\mathbf{A}^\nu - \mathbf{B}^\nu) = 0 \mapsto \mathbf{A}^\alpha = \mathbf{B}^\alpha \quad (255)$$

Assim temos  $\mathbf{A}^\mu = \mathbf{B}^\mu$ . Ou seja, a forma da relação se manteve invariante, ou seja, a relação está escrita de modo covariante. A motivação para escrever as eq's de Maxwell na forma covariante é manter sua forma para qualquer classe de referenciais (do grupo de Lorentz). Vamos trabalhar, inicialmente, o vácuo e com fontes (não confundir vácuo com falta de fontes) no sistema de Heaviside-Lorentz, com  $c=1$  (somem todas as constantes). Além disso, notamos que não é possível escrever as eq's na forma covariante individualmente. Isto se dá pois, covariantemente, deve ser definido um novo campo que possua as informações do campo elétrico e magnético.

Sejam então as eq's de Maxwell:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{E}} = \rho \quad (256)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}} + \frac{\partial \vec{\mathbf{B}}}{\partial t} = \vec{0} \quad (257)$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{B}} = 0 \quad (258)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}} - \frac{\partial \vec{\mathbf{E}}}{\partial t} = \vec{\mathbf{j}} \quad (259)$$

Para compor um objeto que possua as informações dos campos elétricos e magnético devemos encontrar algo que tenha 6 componentes independentes (3 para cada vetor). Este objeto será um tensor antissimétrico de rank-2.

$$\mathbf{F}^{\mu\nu} = -\mathbf{F}^{\nu\mu} \quad (260)$$

Onde  $\mathbf{F}^{\mu\nu} = \partial^\mu \mathbf{A}^\nu - \partial^\nu \mathbf{A}^\mu$  e  $\mathbf{A}^\mu = (\phi, \vec{\mathbf{A}})$ . Tomando as eq's de Maxwell (257) e (258), temos:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{B}} = 0 \mapsto \vec{\mathbf{B}} = \vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{A}} \quad (261)$$

E daí:

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}} + \frac{\partial \vec{\mathbf{B}}}{\partial t} = 0 \mapsto \vec{\nabla} \times (\vec{\mathbf{E}} + \frac{\partial \vec{\mathbf{A}}}{\partial t}) = 0 \mapsto \vec{\mathbf{E}} + \frac{\partial \vec{\mathbf{A}}}{\partial t} = -\vec{\nabla} \phi \quad (262)$$

Assim, chegamos à seguinte relação:

$$\vec{\mathbf{E}} = -\vec{\nabla} \phi - \frac{\partial \vec{\mathbf{A}}}{\partial t} \quad (263)$$

Mas  $\mathbf{F}^{0i} = \partial^0 \mathbf{A}^i - \partial^i \mathbf{A}^0 = \partial_t \mathbf{A}^i + \partial_i \phi = -\mathbf{E}^i$ . E também  $\mathbf{F}^{ij} = \partial^i \mathbf{A}^j - \partial^j \mathbf{A}^i$ .

Sendo i=1 e j=2, temos:

$$\mathbf{F}^{12} = \partial^1 \mathbf{A}^2 - \partial^2 \mathbf{A}^1 = -\partial_x \mathbf{A}_y + \partial_y \mathbf{A}_x = -(\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{A}})_z = -\mathbf{B}_z = -\mathbf{B}^3 \quad (264)$$

Ou de forma simplificada  $\mathbf{F}^{ij} = \epsilon_k^{ij} \mathbf{B}^k$ . Ou seja  $\mathbf{F}^{13} = \epsilon_2^{13} \mathbf{B}^2 = -\epsilon^{132} \mathbf{B}_y = \mathbf{B}_y$ . Assim, o tensor  $\mathbf{F}^{\mu\nu}$  tem a forma:

$$\mathbf{F}^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & -\mathbf{E}_x & -\mathbf{E}_y & -\mathbf{E}_z \\ \mathbf{E}_x & 0 & -\mathbf{B}_z & \mathbf{B}_y \\ \mathbf{E}_y & \mathbf{B}_z & 0 & -\mathbf{B}_x \\ \mathbf{E}_z & -\mathbf{B}_y & \mathbf{B}_x & 0 \end{pmatrix}$$

Definindo  $\mathbf{j}^\mu = (\rho, \vec{\mathbf{j}})$  podemos escrever (256), na seguinte forma:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{E}} = \rho \mapsto \partial_i \mathbf{E}^i = \mathbf{j}^0 \mapsto \partial_i (-\mathbf{F}^{0i}) = \mathbf{j}^0 \mapsto \partial_i \mathbf{F}^{i0} = \mathbf{j}^0 \quad (265)$$

Chegamos em  $\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu 0} = \mathbf{j}^0$ , pois  $\mathbf{F}^{00} = 0$ . Analogamente em (259), tomando somente a componente x, temos:

$$(\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}})_x - \partial_t \mathbf{E}_x = \mathbf{j}_x \mapsto (\partial_y \mathbf{B}_z - \partial_z \mathbf{B}_y) + \partial_t \mathbf{F}^{01} = \mathbf{j}_x \quad (266)$$

Continuando....

$$\partial_2(-\mathbf{F}^{12}) - \partial_3\mathbf{F}^{13} + \partial_0\mathbf{F}^{01} = \mathbf{j}^1 \mapsto \partial_0\mathbf{F}^{01} + \partial_2\mathbf{F}^{21} + \partial_3\mathbf{F}^{31} = \mathbf{j}^1 \quad (267)$$

Isso indica que:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu i} = \mathbf{j}^i \quad (268)$$

Unindo  $\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu 0} = \mathbf{j}^0$  e  $\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu i} = \mathbf{j}^i$ , chegamos a  $\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu$ . Daí  $\mathbf{F}^{\mu\nu} \mapsto$  Eletromagnetic Field Tensor. Partindo agora para as equações geométricas:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{B}} = 0 \quad (269)$$

e

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}} + \frac{\partial \vec{\mathbf{B}}}{\partial t} = \vec{0} \quad (270)$$

Isso leva a  $\mathbf{F}_{\mu\nu,\lambda} + \mathbf{F}_{\lambda\mu,\nu} + \mathbf{F}_{\nu\lambda,\mu} = 0$  ou  $\mathbf{F}_{[\mu\nu,\lambda]} = 0$ .

## 7.6 Solução da Equação de onda em forma covariante e Função de Green Invariante

Da equação de Maxwell

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu \quad (271)$$

temos:

$$\partial_\mu (\partial^\mu \mathbf{A}^\nu - \partial^\nu \mathbf{A}^\mu) = \mathbf{j}^\nu \mapsto \square \mathbf{A}^\nu - \partial_\mu \partial^\nu \mathbf{A}^\mu = \mathbf{j}^\nu \quad (272)$$

Lembrando que as Transformações de Gauge  $\mathbf{A}^\mu \mapsto \mathbf{A}'^\mu = \mathbf{A}^\mu - \partial^\mu \Lambda$  e que no Gauge de Lorentz teremos  $\partial_\mu \mathbf{A}^\mu = 0$ . Reescreveremos a (272):

$$\square \mathbf{A}^\nu = \mathbf{j}^\nu \quad (273)$$

A equação (273) é linear inhomogênea. A solução para ela é a solução geral de  $\square \mathbf{A}^\nu = 0$  somada a uma solução particular de  $\square \mathbf{A}^\nu = \mathbf{j}^\nu$ . Uma solução particular:

$$\square \mathbf{G}(\mathbf{x}, \mathbf{x}') = \delta^4(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \quad (274)$$

E daí:

$$\square \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') = \delta^4(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \quad (275)$$

Assim:

$$\mathbf{A}^\mu(\mathbf{x}) = \int d^4 \mathbf{x}' \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \mathbf{j}^\mu(\mathbf{x}') \quad (276)$$

Essa relação será solução para (273), pois:

$$\square \mathbf{A}^\mu(\mathbf{x}) = \int d^4 \mathbf{x}' [\square \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}')] \mathbf{j}^\mu(\mathbf{x}') = \mathbf{j}^\mu(\mathbf{x}) \quad (277)$$

Assim:

$$\square \mathbf{G}(\mathbf{z}) = \delta^4(\mathbf{z}) \quad (278)$$

Onde:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{1}{(2\pi)^4} \int \mathbf{d}^4 \mathbf{k} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{z}} \tilde{G}(\mathbf{k}) \quad (279)$$

Logo:

$$\frac{1}{(2\pi)^4} \square \int \mathbf{d}^4 \mathbf{k} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{z}} \tilde{G}(\mathbf{k}) = \frac{1}{(2\pi)^4} \int \mathbf{d}^4 \mathbf{k} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{z}} - \mathbf{k}^2 \tilde{G}(\mathbf{k}) = 1 \quad (280)$$

Portanto:

$$\tilde{G}(\mathbf{k}) = -\frac{1}{\mathbf{k}^2} \quad (281)$$

Assim:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = -\frac{1}{(2\pi)^4} \int \mathbf{d}^4 \mathbf{k} \frac{e^{-i\mathbf{k}\mathbf{z}}}{\mathbf{k}^2} \quad (282)$$

Mas a relação (282) é uma integral singular, ou seja, ambígua, dependendo a forma de como resolvermos contornar os pólos. Assim, especificando-se a maneira de contornar os pólos e, desta forma, definindo-se um problema físico, torna-se possível resolvê-la. Lembrete: A causalidade diz que a causa precede o efeito. Neste caso, devemos contornar o problema de modo que  $(\mathbf{z}_0 = \mathbf{t} - \mathbf{t}')$ . Temos assim, duas condições:

$$\mathbf{t} < \mathbf{t}' \mapsto \mathbf{G}(\mathbf{z}) = 0 \quad (283)$$

e

$$\mathbf{t} > \mathbf{t}' \mapsto \mathbf{G}(\mathbf{z}) \neq 0 \quad (284)$$

Onde reescrevemos:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = -\frac{1}{(2\pi)^4} \int \mathbf{d}^3 \vec{\mathbf{k}} e^{i\vec{\mathbf{k}}\vec{\mathbf{z}}} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{-i\mathbf{k}_0 \mathbf{z}_0}}{\mathbf{k}^2} d\mathbf{k}_0 \quad (285)$$

Onde  $\mathbf{k}^2 = \mathbf{k}_0^2 - \vec{\mathbf{k}}_0^2$ .

Vamos tentar resolver a integral temporal, escolhendo um caminho no plano complexo. Assim, no expoente  $-i\mathbf{k}_0 \mathbf{z}_0 = -i\mathbf{k}_0(\mathbf{t} - \mathbf{t}')$ . Temos  $\mathbf{t} < \mathbf{t}'$  e  $(\mathbf{t} - \mathbf{t}' < 0)$ . Aqui  $-i(\pm i\infty) \cdot (-) = -\infty \mapsto e^{-\infty} = +\infty$ . Aqui, escolhemos um caminho, tal que quando o contorno explode para  $\pm i\infty$ , a integral seja finita, no caso de  $+i\infty$ .



## 7.7 Retomando a discussão sobre o grupo de Lorentz (SO(1,3))

A transformação, em SO(1,3), é dada por:

$$\mathbf{x}^\mu \mapsto \mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \mapsto \mathbf{x}' = \Lambda \mathbf{x} \quad (286)$$

Queremos manter a invariância de  $\mathbf{x}^2$ :

$$\mathbf{x}'^2 = \mathbf{x}'^t \eta \mathbf{x}' = \mathbf{x}^t \Lambda^t \eta \Lambda \mathbf{x} \mapsto \mathbf{x}^2 = \mathbf{x}^t \eta \mathbf{x} \quad (287)$$

Então  $\Lambda \in \text{SO}(1,3)$ , e assim,  $\Lambda^t \eta \Lambda = \eta$  será a ortogonalidade e implica em  $\det \Lambda = \pm 1$ . Impõe-se  $\det \Lambda = +1$ .

Transformações infinitesimais:

$$\mathbf{x}'^\mu = \mathbf{x}^\mu + \delta \mathbf{x}^\mu = \Omega^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \quad (288)$$

Daí que  $\mathbf{x}' = (\mathbf{I} + \Omega)\mathbf{x} + 0(\Omega^2)$ . Ou seja,  $\mathbf{x}' = \mathbf{e}^\Omega \mathbf{x} = \Lambda \mathbf{x} \mapsto \Lambda = \mathbf{e}^\Omega$ . Esta é uma relação mais geral associada a grupos de Lie, onde temos  $\mathbf{g} = \mathbf{e}^\mathbf{w}$ , na qual  $\mathbf{g}$  é o grupo e  $\mathbf{w}$  será a álgebra. A relação de ortogonalidade dos elementos de grupo de Lie pode ser escrita em termos de álgebra. Assim, teremos  $\Lambda^t \eta \Lambda \mapsto \Omega^t \eta = \eta \Omega$  que é a Álgebra de Lie do Grupo de Lorentz. Lembrando que:

$$\Lambda = \mathbf{e}^\Omega = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\Omega^n}{n!} \quad (289)$$

Viu-se que:

$$\Omega = \begin{pmatrix} 0 & a & b & c \\ a & 0 & \alpha & -\beta \\ b & -\alpha & 0 & \xi \\ c & \beta & -\xi & 0 \end{pmatrix}$$

Temos que  $\Omega \in \text{SO}(1,3)$ .

Intermezzo:  $\mathbf{E}^3$  - Rotações no espaço e  $\mathbf{v}' = \mathbf{R}\mathbf{v}$ , mantendo o módulo invariante:

$$\mathbf{v}' \cdot \mathbf{v}' = \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} \mapsto \mathbf{R}^t \mathbf{R} = \mathbf{I} \quad (290)$$

Temos que o  $\det \mathbf{R} = +1$ . Pertencem a SO(3). A álgebra  $\mathbf{R} = \mathbf{e}^\Omega$  e  $\mathbf{w} \in \text{SO}(3)$ . Isso implica que  $\mathbf{w}^t = -\mathbf{w}$ , ou seja, a álgebra do grupo de rotações no espaço está relacionada à álgebra das matrizes antissimétricas. Assim:

$$\mathbf{w} = \begin{pmatrix} 0 & \alpha & -\beta \\ -\alpha & 0 & \xi \\ \beta & -\xi & 0 \end{pmatrix}$$

Este é o setor espacial da Transformação de Lorentz. A matriz  $\Omega \in \text{SO}(1,3)$  pode ser escrita como uma combinação linear de 6 matrizes constantes, a que nos referimos como geradores e, portanto,  $\dim \text{SO}(1,3)=6$ .

$$\Omega = a \begin{pmatrix} 0 & 1 & . & . \\ 1 & 0 & . & . \\ . & . & . & . \\ . & . & . & . \end{pmatrix} + b \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & . & . & . \\ 1 & . & . & . \\ 0 & . & . & . \end{pmatrix} + c \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & . & . & . \\ 0 & . & . & . \\ 1 & . & . & . \end{pmatrix} + \alpha \begin{pmatrix} 0 & . & . & . \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ . & . & . & . \end{pmatrix} \\ \dots \\ + \beta \begin{pmatrix} . & . & . & . \\ 0 & 0 & 0 & -1 \\ 0 & . & . & . \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{pmatrix} + \xi \begin{pmatrix} 0 & . & . & . \\ 0 & . & . & . \\ 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & . & -1 & 0 \end{pmatrix}$$

Seja a transformação infinitesimal  $\delta \mathbf{x} = \Omega \mathbf{x}$ . Considere o caso particular em que  $\mathbf{a} \neq 0$  e que  $\mathbf{b} = \mathbf{c} = \alpha = \beta = \xi = 0$ . Nesta situação note que a transformação altera somente as coordenadas  $\mathbf{t}$  e  $\mathbf{x}$ , mantendo  $\mathbf{y}$  e  $\mathbf{z}$  invariantes. Assim, identificaremos  $\mathbf{w} \equiv \mathbf{w}_{01}$ . Sucessivamente, teremos:

$$b \equiv \mathbf{w}_{02}, c \equiv \mathbf{w}_{03}, \alpha \equiv \mathbf{w}_{12}, \beta \equiv \mathbf{w}_{31}, \xi \equiv \mathbf{w}_{23} \quad (291)$$

Daí, poderemos escrever de forma mais compacta:

$$\Omega = \mathbf{w}_{0i} \sum_{0i} \mathbf{w}_{ij} \sum_{ij} \quad (292)$$

Ou então:

$$\Omega = \frac{1}{2} \mathbf{w}^{\mu\nu} \sum_{\mu\nu} \quad (293)$$

Onde  $\mathbf{w}^{\mu\nu} = -\mathbf{w}^{\nu\mu}$  e  $\sum_{\mu\nu} = -\sum_{\nu\mu}$ . Assim, a transformação infinitesimal:

$$\delta \mathbf{x}^{\mathbf{k}} = \Omega_{\lambda}^{\mathbf{k}} \mathbf{x}^{\lambda} \mapsto \delta \mathbf{x}^{\mathbf{k}} = \frac{1}{2} \mathbf{w}^{\mu\nu} \left( \sum_{\mu\nu} \right)_{\lambda}^{\mathbf{k}} \mathbf{x}^{\lambda} \quad (294)$$

Deste modo:

$$\Lambda = \mathbf{e}^{\frac{1}{2} \mathbf{w}^{\mathbf{k}\lambda} \Sigma_{\mathbf{k}\lambda}} \quad (295)$$

E assim:

$$\mathbf{x}'^{\mu} = \Lambda_{\nu}^{\mu} \mathbf{x}^{\nu} \quad (296)$$

onde o elemento:

$$\Lambda_{\nu}^{\mu} = \left( \mathbf{e}^{\frac{1}{2} \mathbf{w}^{\mathbf{k}\lambda} \Sigma_{\mathbf{k}\lambda}} \right)_{\nu}^{\mu} \quad (297)$$

Note que:

$$(\sum_{k\lambda})_{\nu}^{\mu} = -(\delta_{\mathbf{k}}^{\mu}\eta_{\lambda\nu} - \eta_{\nu\mathbf{k}}\delta_{\lambda}^{\mu}) \quad (298)$$

A expressão (298) é chamada de expressão geral dos elementos de matriz de um gerador qualquer da álgebra de Lie do grupo de Lorentz, no espaço de Minkowski. Pode-se mostrar a partir de (298) que o comutador é dado como uma combinação linear dos próprios geradores:

$$[\sum_{\mu\nu}, \sum_{\rho\sigma}] = \eta_{\mu\sigma} \sum_{\nu\rho} + \eta_{\nu\rho} \sum_{\mu\sigma} - \eta_{\mu\rho} \sum_{\nu\sigma} - \eta_{\nu\sigma} \sum_{\mu\rho} \quad (299)$$

Como obter:

$$[\sum_{\mu\nu}, \sum_{\rho\sigma}] = (\sum_{\mu\nu})_{\phi}^{\mathbf{k}} (\sum_{\rho\sigma})_{\lambda}^{\phi} - (\mu\nu \mapsto \rho\sigma) \quad (300)$$

Concluimos então que uma transformação de Lorentz é escrita como  $\Lambda = \mathbf{e}^{\Omega}$ , onde  $\Omega = \frac{1}{2} \mathbf{w}^{\mu\nu} \sum_{\mu\nu}$ .

Seja, agora, a transformação particular  $\mathbf{w}^{01} = \alpha$ ;  $\mathbf{w}^{02} = \mathbf{w}^{03} = \mathbf{w}^{ij} = 0$ .

Daí:

$$\Omega = \frac{1}{2} \mathbf{w}^{01} \sum_{01} + \frac{1}{2} \mathbf{w}^{10} \sum_{10} = \alpha \sum_{01} \quad (301)$$

Onde

$$\sum_{01} = \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Logo:

$$\Lambda = \mathbf{e}^{\alpha \sum_{01}} = \mathbf{I} + \alpha \sum_{01} + \frac{\alpha^2}{2!} (\sum_{01})^2 + \dots \quad (302)$$

Mas:

$$(\sum_{01})^{par} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

e

$$(\sum_{01})^{impar} = \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Assim, reescrevendo (302):

$$\Lambda = \mathbf{I} + \left(\alpha + \frac{\alpha^3}{3!} + \frac{\alpha^5}{5!} + \dots\right) \times \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} + \left(\alpha + \frac{\alpha^2}{2!} + \frac{\alpha^4}{4!} + \dots\right) \times \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \quad (303)$$

Sendo a matriz par

$$\left(\sum_{01}\right)^{par} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

e a matriz ímpar

$$\left(\sum_{01}\right)^{impar} = \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

sendo  $\left(\alpha + \frac{\alpha^3}{3!} + \frac{\alpha^5}{5!} + \dots\right) = \sinh\alpha$  e  $\left(\alpha + \frac{\alpha^2}{2!} + \frac{\alpha^4}{4!} + \dots\right) = \cosh\alpha - 1$ . Ou seja:

$$\Lambda = \begin{pmatrix} \cosh\alpha & \sinh\alpha & 0 & 0 \\ \sinh\alpha & \cosh\alpha & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

Essa matriz é igual a  $\Lambda = \mathbf{e}^{\alpha \Sigma_{01}}$ . Então:

$$\begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix} = \Lambda \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

Temos  $\mathbf{y}' = \mathbf{y}$  e  $\mathbf{z}' = \mathbf{z}$ . E ainda  $ct' = (\cosh\alpha)ct + (\sinh\alpha)x$  e  $x' = (\sinh\alpha)ct + (\cosh\alpha)x$ . Reescrevendo  $ct' = (\cosh\alpha)(ct + (\tanh\alpha)x)$ ,  $x' = (\cosh\alpha)(x + (\tanh\alpha)ct)$ ,  $y' = y$  e  $z' = z$ .

Sendo uma relação física e não apenas matemática, identificamos que  $\tanh\alpha \equiv -\frac{v}{c} = -\beta$ , pois  $\mathbf{v} < \mathbf{c}$ . Assim:

$$\alpha = \operatorname{arctgh}\left(\frac{-v}{c}\right) \mapsto \cosh\alpha = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \equiv \xi > 1 \quad (304)$$

e relacionamos, assim, os elementos do grupo de Lorentz com a transformação de Lorentz entre os referenciais com velocidade relativa  $\mathbf{v}$ .

Os parâmetros relacionados aos boosts varrem de  $-\infty$  ao  $+\infty$  e, portanto, o grupo de Lorentz é não compacto devido aeste setor. No setor espacial, os parâmetros sãO genuínos ângulos de rotação e, portanto, são limitados no intervalo  $[0, 2\pi]$ . O que está ficando claro pelos nossos estudos é que um objeto vetorial, no espaço de Minkowski  $\mathbf{A}^\mu(\mathbf{x})$ , engloba duas partes que comportam-se diferentemente, ou seja, uma componente temporal  $\mathbf{A}^0$ , que é um escalar  $\phi$  e portanto, possui spin 0 e um objeto de 3 componentes  $\vec{\mathbf{A}}$ , associado ao spin 1. Lembrando que:

$$\mathbf{F}_{\mu\nu} = \partial_\mu \mathbf{A}_\nu - \partial_\nu \mathbf{A}_\mu \quad (305)$$

e da euqção de Maxwell:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu = 0 \quad (306)$$

Segue que:

$$\partial_\mu (\partial^\mu \mathbf{A}^\nu - \partial^\nu \mathbf{A}^\mu) = 0 \mapsto \square \mathbf{A}^\nu - \partial^\nu \partial_\mu \mathbf{A}^\mu = 0 \quad (307)$$

Chegamos em:

$$(\square \delta_\mu^\nu - \partial^\nu \partial_\mu) \mathbf{A}^\mu = 0 \quad (308)$$

Mas, os operadores de projeção:

$$\theta_\mu^\nu = \delta_\mu^\nu - \frac{\partial_\mu \partial^\nu}{\square} \quad (309)$$

e

$$\mathbf{w}_\mu^\nu \equiv \frac{\partial_\mu \partial^\nu}{\square} \quad (310)$$

e, portanto, a equação (308) ficará assim:

$$\square \theta_\mu^\nu \mathbf{A}^\mu = 0 \mapsto \theta_\mu^\nu \mathbf{A}^\mu = \mathbf{A}_\mathbf{T}^\nu \quad (311)$$

Daí:

$$\square \mathbf{A}_\mathbf{T}^\nu = 0 \mapsto \mathbf{p}^2 \tilde{A}_T^\nu(\mathbf{p}) = 0 \quad (312)$$

que impõe a relação de dispersão  $\mathbf{p}^2 = 0 \mapsto \mathbf{E} = |\vec{\mathbf{p}}| \mathbf{c}$ , onde  $m = 0$ . Ou seja, note que a equação de Maxwell, por si só seleciona naturalmente a parte com spin 1 e massa de repouso nula. Compondo objetos tensoriais a partir de 4-vetores, obeservamos que só conseguimos descrever partículas de spin inteiro.

## 7.8 Como introduzir uma equação relativística para $s=1/2$ ?

Sabemos que:

$$\mathbf{E}^2 = \vec{\mathbf{p}}\mathbf{c}^2 + \mathbf{m}^2\mathbf{c}^4 \quad (313)$$

Fazendo a relação com os operadores pela relação de correspondência:

$$\mathbf{E}^2 \mapsto -\hbar \frac{\partial^2}{\partial \mathbf{t}^2} \quad (314)$$

e

$$\vec{\mathbf{p}}^2 \mapsto -\hbar^2 \mathbf{c}^2 \nabla^2 \quad (315)$$

Segue:

$$\hbar^2 \mathbf{c}^2 \left( \frac{1}{\mathbf{c}^2} \frac{\partial^2}{\partial \mathbf{t}^2} - \nabla^2 + \frac{\mathbf{m}^2 \mathbf{c}^2}{\hbar^2} \right) = 0 \quad (316)$$

Chegamos a:

$$\left( \square + \frac{\mathbf{m}^2 \mathbf{c}^4}{\hbar^2} \right) \psi(\vec{\mathbf{x}}; \mathbf{t}) = 0 \quad (317)$$

Essa equação que, por construção, descreve uma partícula de spin 0 e massa de repouso não nula. Se agora, queremos uma equação que descreva a partícula de spin 1 e massa de repouso nula temos  $\mathbf{A}^\mu \ni 0, 1$ . Mas:

$$\mathbf{A}_{\mathbf{T}} \equiv \theta \mathbf{A} \mapsto \mathbf{A}_{\mathbf{T}}^\mu = \theta_\nu^\mu \mathbf{A}^\nu \quad (318)$$

Daí:

$$\square \mathbf{A}_{\mathbf{T}}^\mu = 0 \mapsto \square \theta_\nu^\mu \mathbf{A}_{\mathbf{T}}^\nu = 0 \mapsto \square \left( \delta_\nu^\mu - \frac{\partial^\mu \partial_\nu}{\square} \right) \mathbf{A}^\nu = 0 \quad (319)$$

E então:

$$\square \mathbf{A}^\mu - \partial^\mu \partial_\nu \mathbf{A}^\nu = 0 \mapsto \partial_\nu (\partial_\nu \mathbf{A}^\mu - \partial^\mu \mathbf{A}^\nu) = 0 \mapsto \partial_\nu \mathbf{F}^{\nu\mu} = 0 \quad (320)$$

que é a equação de Maxwell, com fóton de spin igual a 1 e massa igual a zero.

Numa terceira relação, queremos agora descrever uma partícula de spin 1 e massa não nula. Assim, teremos:

$$(\square + \mathbf{m}^2 \mathbf{c}^2) \mathbf{A}_{\mathbf{T}}^\mu = 0 \mapsto \partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mathbf{m}^2 \mathbf{c}^2 \mathbf{A}_{\mathbf{T}}^\nu = 0 \quad (321)$$

Temos aqui, Proca!!!!!!

Mas de (321) decorre:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mu^2 \mathbf{A}^\nu = 0 \quad (322)$$

que implica naturalmente na relação subsidiária  $\mathbf{A}_L^\mu =$ , ou seja, a equação de Maxwell-Proca surge naturalmente da necessidade de descrevermos uma partícula de spin 1 e de massa de repouso não nula de forma relativística. Suponha, agora, que nosso problema é descrever uma partícula relativística de massa igual a 0 e spin  $\frac{1}{2}$ . A multiplicidade  $2s + 1 \mapsto 2$  componentes. Ou seja, é um objeto de 2 componentes que vai descrever tal partícula. Mas, no espaço de Minkowski, não encontramos tal objeto. Daí, definiremos:

$$\psi \equiv \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}$$

Onde  $\psi_\alpha \in \mathbb{C}$ , e onde  $\alpha = 1, 2$ . Como ele deve obedecer à relação de dispersão:

$$\mathbf{E}^2 = \vec{\mathbf{p}}^2 \mathbf{c}^2 \quad (323)$$

e

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} + \hbar^2 \mathbf{c}^2 \nabla^2 = 0 \mapsto \square \psi_\alpha = 0 \quad (324)$$

Logo, nessa primeira proposta seria  $\square \psi_\alpha = 0$ , tendo  $\alpha = 1, 2$ . que é um problema de Cauchy para  $\psi$  e, portanto, precisa de condições iniciais que são:  $\psi_1(t = 0; \vec{\mathbf{x}}) = \mathbf{F}(\vec{\mathbf{x}})$ ,  $\psi_1(t = 0; \vec{\mathbf{x}}) = \mathbf{G}(\vec{\mathbf{x}})$ ,  $\psi_2(t = 0; \vec{\mathbf{x}}) = \mathbf{H}(\vec{\mathbf{x}})$  e  $\psi_2(t = 0; \vec{\mathbf{x}}) = \mathbf{J}(\vec{\mathbf{x}})$ . Elas estão associadas a 8 coordenadas reais (duas para cada número complexo) e, portanto, 4 graus de liberdade físico. Mas como???

Terema de Wigner: Uma partícula relativística de massa igual a 0 e spin  $\mathbf{s}$  só pode aparecer com dois estados de polarização que são  $+\mathbf{s}$  e  $-\mathbf{s}$ . Veja que se o campo fosse real, este problema de **overcounting** seria resolvido. Mas isso não é possível, pois o neutrino e o elétron possuem parceiros (anti-partículas) e além disso, o número leptônico. Um campo real não descreveria todas as informações que acompanham estas partículas.

Então, como reduzir o número de graus de liberdade de 4 para 2? E por que 2?

Definimos a helicidade:

$$\mathbf{H} = \vec{\mathbf{S}} \cdot \hat{\mathbf{p}} \quad (325)$$

Temos duas condições:  $\mathbf{m} \neq 0$ , não é invariante de Lorentz e  $\mathbf{m} = \mathbf{0}$ , quando é invariante de Lorentz. Temos a projeção do spin na direção do momento da partícula. O neutrino é uma partícula tal que ela caminha sempre na mesma direção de seu spin, enquanto o anti-neutrino sempre aparece com o spin no sentido contrário de seu movimento. Isto explica porque 2 graus de liberdade.

Da relação de dispersão:

$$\mathbf{E}^2 = |\vec{\mathbf{p}}|^2 \mathbf{c}^2 \quad (326)$$

como é uma equação de segunda ordem, precisa de 2 condições iniciais, mas se reduzirmos para primeira ordem:

$$\mathbf{E} = |\vec{\mathbf{p}}| \mathbf{c} \quad (327)$$

só é necessária a condição inicial de  $\psi(t = 0; \vec{\mathbf{x}})$ , pois  $\psi$  já é a própria equação. Deste modo, uma equação de primeira ordem:

$$\frac{\partial}{\partial t} \quad (328)$$

Onde  $\psi_1(t = 0; \vec{\mathbf{x}})$  e  $\psi_2(t = 0; \vec{\mathbf{x}})$  e, conseqüentemente, 4 coordenadas reais e, finalmente, 2 graus de liberdade. Como queremos descrever o neutrino, por meio desta nova equação, além das relações de dispersão, vamos incluir a informação do spin.

$$\vec{\mathbf{S}} \cdot \hat{\mathbf{p}} = \frac{1}{2} \hbar \quad (329)$$

Assim:

$$\vec{\mathbf{S}} \cdot \frac{\vec{\mathbf{p}}}{|\vec{\mathbf{p}}|} = \frac{1}{2} \hbar \mapsto \vec{\mathbf{S}} \cdot \vec{\mathbf{p}} = \frac{1}{2} \hbar |\vec{\mathbf{p}}| = \frac{1}{2} \frac{\hbar}{\mathbf{c}} \mathbf{E} \quad (330)$$

Elevando (330) ao quadrado e lembrando que a partícula de spin 1/2:

$$\vec{\mathbf{S}} = \frac{1}{2} \hbar \vec{\sigma} \quad (331)$$

Onde  $\sigma$  é a matriz de Pauli. E também  $\sigma_i, \sigma_j = 2\delta_{ij} \mathbf{I}$  e  $[\sigma_i, \sigma_j] = 2i\epsilon_{ijk} \sigma_k$ . E assim:

$$\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} = \frac{\mathbf{E}}{\mathbf{c}} \mathbf{I} \quad (332)$$

Temos:

$$(\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}})^2 = \frac{\mathbf{E}^2}{\mathbf{c}^2} \mathbf{I} \quad (333)$$

E daí:

$$\vec{\mathbf{p}}^2 \mathbf{I} = \frac{\mathbf{E}^2}{\mathbf{c}^2} \mathbf{I} \quad (334)$$

Lembrando que  $\mathbf{I}$  é igual a identidade. A relação de Helicidade reforça o fato de que trata-se de uma partícula de massa de repouso nula. Reescrevendo (332), na forma de operadores:

$$-i\hbar \vec{\sigma} \cdot \nabla = \frac{1}{\mathbf{c}} i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \mapsto i\hbar \left( \frac{1}{\mathbf{c}} \Lambda \frac{\partial}{\partial t} + \vec{\sigma} \cdot \nabla \right) \psi = 0 \quad (335)$$

$\Lambda = \mathbf{I}$



Definindo  $\sigma^\mu \equiv (\sigma^0 \equiv \mathbf{I}; \sigma^i \equiv \vec{\sigma})$ . Temos:

$$\mathbf{i}\hbar(\sigma^0 \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}^0} + \sigma^i \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}^i})\psi = 0 \quad (336)$$

e então  $\mathbf{i}\hbar\sigma^\mu\partial_\mu\psi = 0$  que é a equação de Pauli. A equação de Pauli descreve, portanto, uma partícula de massa igual a 0, com spin igual a 1/2 e  $\mathbf{H} = \frac{1}{2}\hbar$ . Note que foi possível, partindo da helicidade, escrever uma equação covariante e invariante de Lorentz.

No caso de uma anti-partícula (helicidade negativa):

$$\vec{\mathbf{S}} \cdot \vec{\mathbf{p}} = -\frac{1}{2}\hbar \frac{\mathbf{E}}{\mathbf{c}} \quad (337)$$

Chegamos em:

$$\mathbf{i}\hbar(\frac{1}{\mathbf{c}}\Lambda \frac{\partial}{\partial \mathbf{t}} - \vec{\sigma} \cdot \vec{\nabla})\chi = 0 \quad (338)$$

Onde  $\Lambda = \mathbf{I}$

Definindo  $\bar{\sigma}^\mu \equiv (\bar{\sigma}^0 = \Lambda; \bar{\sigma}^i = -\vec{\sigma})$ . Mais uma vez:  $\Lambda = \mathbf{I}$

E daí

$$\mathbf{i}\hbar\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu\chi = 0 \quad (339)$$

que é a equação de Pauli do anti-neutrino, onde foi definida a nova grandeza:  $\bar{\sigma}^\mu \equiv (\Lambda; -\vec{\sigma})$ . Importante ressaltar que  $\Lambda$ =Matriz identidade. Note que, apesar de a equação de Pauli descrever duas componentes complexas, uma delas pode ser escrita em termos de outra. Assim

$$\begin{pmatrix} \mathbf{E} - \mathbf{p}_z & -\mathbf{p}_x + \mathbf{i}\mathbf{p}_y \\ -\mathbf{p}_x - \mathbf{i}\mathbf{p}_y & \mathbf{E} + \mathbf{p}_z \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \tilde{\psi}_1 \\ \tilde{\psi}_2 \end{pmatrix} = 0$$

E ainda:

$$\tilde{\psi}_2 = \frac{\mathbf{p}_x + \mathbf{i}\mathbf{p}_y}{\mathbf{E} + \mathbf{p}_z}\tilde{\psi}_1 \quad (340)$$

Os objetos  $\psi$  e  $\chi$  são chamados de espinores. Pela helicidade, os espinores que obedecem a equação de Pauli são chamados de left-handed e os espinores  $\chi$ , que obedecem a equação de Pauli para o anti-neutrino é chamado de right-handed.

Campos relativísticos são funções tensoriais das coordenadas  $\mathbf{x}^\mu$  e sujeitas a determinadas equações que devem expressar a(s) componente(s) de spin propagadas e a relação de dispersão da qual se extrai informação sobre a(s) massa(s) associada(s). Além disto, vimos que os tensores SO (1,3) trazem spins inteiros 0, 1, 2, .... Para spin 0, teremos  $\sigma, \mathbf{A}^\mu, \mathbf{h}^{\mu\nu} = \mathbf{h}^{\nu\mu}$ . Para spin igual a 1, teremos  $\mathbf{A}^\mu, \mathbf{B}^{\mu\nu} = -\mathbf{B}^{\nu\mu}, \mathbf{h}^{\mu\nu} = \mathbf{h}^{\nu\mu}$ . E por último, para spin igual a 2, teremos  $\mathbf{h}^{\mu\nu} = \mathbf{h}^{\nu\mu}$ . Introduzimos spinssemi-inteiros. Assim,  $\mathbf{s} = \frac{1}{2}$ , com massa igual a 0. Para esse sistema, teremos  $\mathbf{H} = +\frac{1}{2}\hbar$  e ainda teremos,  $\mathbf{H} = -\frac{1}{2}\hbar$ . Para férmions quirais  $\mathbf{h}$  e férmions quirais  $\mathbf{R}$ , respectivamente. Vimos ainda que  $i\hbar\sigma^\mu\partial_\mu\psi = 0$  para left e  $i\hbar\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu\chi = 0$  para right. Onde  $\sigma^\mu = (\sigma^0 \equiv \Lambda; \sigma^i \equiv \vec{\sigma})$  e  $\bar{\sigma}^\mu = (\sigma^0 \equiv \Lambda; \bar{\sigma}^i \equiv -\vec{\sigma})$ . De modo que teremos:

$$\sigma^\mu\sigma^\nu + \sigma^\nu\sigma^{-\mu} = 2\eta^{\mu\nu}\Lambda \quad (341)$$

e

$$\bar{\sigma}^\mu\sigma^\nu + \bar{\sigma}^\nu\sigma^\mu = 2\eta^{\mu\nu}\Lambda \quad (342)$$

Lembrando que  $\Lambda$  é a matriz identidade. Denominamos:

$$\psi_\alpha (\alpha = 1, 2) \quad (343)$$

e

$$\psi_{\dot{\alpha}} (\dot{\alpha} = 1, 2) \quad (344)$$

A relação (343) para left e (344) para right. Esses são os chamados espinores de Weyl, que descrevem cada um grau de liberdade físico, uma vez que, pela equação de Pauli,  $\psi_2$  pode ser escrito em função de  $\psi_1$  e  $\chi_2$  pode ser escrito em função de  $\chi_1$ .

A composição  $\psi_\alpha \oplus \mathbf{A}^\mu \equiv \Gamma_\alpha^\mu \ni \frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}$ . Onde  $\Gamma_\nu^\mu$  é o chamado campo de Rarita-Schwinger. Analogamente, para o espinor right, teremos  $\chi_{\dot{\alpha}} \oplus \mathbf{B} \equiv \delta_{\dot{\alpha}}^\mu \ni \frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}$ .

E se quisermos introduzir a massa para o spin  $\frac{1}{2}$ ? Note que queremos encontrar uma equação que esteja relacionada a  $\mathbf{p}^2 = \mathbf{m}^2 \mapsto (\square + \mathbf{m}^2) = 0$  e spin igual a  $\frac{1}{2}$ . Defina uma matriz 4x4, tal que:

$$\delta^\mu \equiv \begin{pmatrix} 0 & \bar{\sigma}^\mu \\ \sigma^\mu & 0 \end{pmatrix}$$

Onde

$$\delta^0 \equiv \begin{pmatrix} 0 & \Lambda \\ \Lambda & 0 \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^i = \begin{pmatrix} 0 & -\vec{\sigma} \\ +\vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

Onde  $\Lambda$  é a matriz identidade. Note que  $\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu}\Lambda_4$  sai naturalmente; é chamada Álgebra de Clifford das matrizes  $-\delta$ . Ao fazer esta construção, note que as duas equações de Weyl se resumem a uma só:

$$\mathbf{i}\hbar\delta^\mu\partial_\mu\psi = 0 \quad (345)$$

onde colocamos os dois (espinores) férmions left e right em um único objeto:

$$\sigma^\mu, \bar{\sigma}^\mu \mapsto \delta^\mu \quad (346)$$

e

$$\psi, \chi \mapsto \psi \equiv \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$$

A equação (345) já é a equação de Dirac sem massa. Quadrado de (345):

$$(\mathbf{i}\hbar\delta^\nu\partial_\nu)(\mathbf{i}\hbar\delta^\mu\partial_\mu)\psi = 0 \quad (347)$$

Queremos chegar a  $(\square + \mathbf{m}^2) = 0$ . Notamos que  $(\delta^\mu\partial_\mu)^2 = \square \mapsto \delta^\mu\partial_\mu \sim \sqrt{\square} \mapsto ()\sqrt{\square + \mathbf{m}^2}$ . Se propusermos:

$$(\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m}\Lambda)^2 = (\delta^\mu\partial_\mu)^2 + 2\mathbf{m}\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m}^2 \quad (348)$$

Não ficou legal !!!!!!!! E se:

$$(\mathbf{i}\delta^\nu\partial_\nu - \mathbf{m})(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m}) = -(\delta^\nu\partial_\nu)(\delta^\mu\partial_\mu) + \mathbf{i}\mathbf{m}\delta^\nu\partial_\nu - \mathbf{i}\mathbf{m}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m}^2 = -(\square + \mathbf{m}^2) \quad (349)$$

Daí, a proposta da equação para descrever a massa do férmion será:

$$(\mathbf{i}\hbar\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m})\psi = 0 \quad (350)$$

Mas:

$$-\mathbf{p}^2 + \frac{\mathbf{m}^2}{\hbar^2} = 0 \mapsto \mathbf{p}^2 = \frac{\mathbf{m}^2}{\hbar^2} \quad (351)$$

daí:

$$\frac{\mathbf{E}^2}{\mathbf{c}^2} - \vec{\mathbf{p}} = \frac{\mathbf{m}^2}{\hbar^2} \mapsto \mathbf{E} = \vec{\mathbf{p}}^2\mathbf{c}^2 + \frac{\mathbf{m}^2}{\mathbf{c}^2}\hbar^2 \quad (352)$$

então

$$\frac{\mathbf{m}^2}{\mathbf{c}^2}\hbar^2 \equiv \mu^2\mathbf{c}^4 \mapsto \mathbf{m} = \mu\hbar\mathbf{c} \quad (353)$$

onde  $\mathbf{m}$  é um parâmetro de massa e  $\mu$  é, de fato, pela relação entre energia e momento, a massa física da partícula relativística.

A forma padrão da equação de Dirac:

$$\mathbf{i}\hbar\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (354)$$

Onde  $\delta^\mu$  são as chamadas matrizes de Dirac. Note que  $(\delta^0)^2 = \Lambda$  e  $(\delta^i)^2 = -\Lambda$ . Assim  $\delta^0\delta^i = -\delta^i\delta^0$  e  $\delta^i\delta^j = \delta^j\delta^i$ , sendo  $i \neq j$ .

A forma:

$$\delta^\mu = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma}^\mu \\ \sigma^\mu & 0 \end{pmatrix}$$

onde

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} 0 & \Lambda \\ \Lambda & 0 \end{pmatrix}$$

Onde  $\Lambda$  é a matriz identidade, e

$$\delta^i = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ \vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

é chamada representação de Weyl das matrizes de Dirac. Esta representação não é única. Uma outra representação, que é mais usada para cálculos com a equação de Dirac e na QED, é chamada representação de Dirac:

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} \Lambda & 0 \\ 0 & -\Lambda \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^i = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ -\vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

Onde  $\Lambda$  é a matriz identidade. Note que  $\delta^{0+} = \delta^0$  e  $\delta^{i+} = -\delta^i$ .

Outra representação (representação de Majorana), na qual todas as  $\delta$ 's são puramente imaginárias

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} \sigma_y & 0 \\ 0 & -\sigma_y \end{pmatrix}$$

$$\delta^1 = \begin{pmatrix} i\sigma_x & 0 \\ 0 & -i\sigma_x \end{pmatrix}$$

$$\delta^2 = \begin{pmatrix} 0 & i\Lambda \\ i\Lambda & 0 \end{pmatrix}$$

$$\delta^3 = \begin{pmatrix} i\sigma_z & 0 \\ 0 & -i\sigma_z \end{pmatrix}$$

É importante ressaltar que, independente da representação, a Álgebra de Clifford e as propriedades de hermiticidade são válidas e devem ser!!!! Mas afinal de contas, como o termo de massa relaciona as 2 componentes de quiralidade?

Seja a equação de Dirac, com o  $\delta$  na representação de Weyl:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m}) \begin{pmatrix} \psi_L \\ \chi_R \end{pmatrix} = 0$$

Daí:

$$\mathbf{i}\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu\chi_R - \mathbf{m}\psi_L = 0 \quad (355)$$

e

$$\mathbf{i}\sigma^\mu\partial_\mu\psi_L - \mathbf{m}\chi_R = 0 \quad (356)$$

ou seja, o papel de massa é acoplar as duas quiralidades. Ou seja, se a massa é igual a 0,  $\chi_R$  e  $\psi_L$  aparecem desacoplados. Caso  $m \neq 0$ , observe:

$$\chi_R = \frac{1}{\mathbf{m}}\mathbf{i}\sigma^\mu\partial_\mu\psi_L \quad (357)$$

e assim

$$\mathbf{i}\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu\frac{\mathbf{i}}{\mathbf{m}}\sigma^\nu\partial_\nu\psi_L - \mathbf{m}\psi_L = 0 \quad (358)$$

Continuando....

$$(\bar{\sigma}^\mu\sigma^\nu\partial_\mu\partial_\nu + \mathbf{m}^2)\psi_L = 0 \mapsto (\square + \mathbf{m}^2)\psi_L = 0 \quad (359)$$

e do mesmo modo:

$$\psi_L = \frac{1}{\mathbf{m}}\mathbf{i}\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu\chi_R \mapsto (\square + \mathbf{m}^2)\chi_R = 0 \quad (360)$$

Isto é, pela equação de Dirac,  $\chi_R$  é fixado por  $\psi_L$ . Cada um deles descreve uma partícula massiva, mas não é possível desacoplá-las!! A estrutura do férmion de Dirac, na representação de Weyl, é dada por um único objeto que contém estas duas informações:

$$\psi = \begin{pmatrix} \psi_L \\ \chi_R \end{pmatrix}$$

Agora, quantos e quais são os graus de liberdade descritos na equação de Dirac?

Temos:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (361)$$

No espaço de  $\mathbf{p}^\mu$ :

$$\psi(\mathbf{x}) = \int \frac{d^4}{(2\pi)^4} \tilde{\psi}(\mathbf{p}) e^{-i\mathbf{p} \cdot \mathbf{x}} \quad (362)$$

onde  $\mathbf{x}^\mu = (\frac{\omega}{c}; \vec{\mathbf{k}})$ . temos

$$(\delta^\mu \mathbf{p}_\mu - \mathbf{m}) \tilde{\psi}(\mathbf{p}) = 0 \quad (363)$$

Ainda

$$\delta^0 \mathbf{E} + \delta^i \mathbf{p}_i - \mathbf{m} \Lambda = \delta^0 \mathbf{E} - \delta^i \mathbf{p}^i - \mathbf{m} \Lambda = \delta^0 \mathbf{E} - \delta^i \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m} \Lambda \quad (364)$$

Lembrando que  $\Lambda$  é a matriz identidade. Assim, teremos:

$$\begin{pmatrix} (\mathbf{E} - \mathbf{m})\Lambda & -\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \\ \vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} & -(\mathbf{E} + \mathbf{m})\Lambda \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix} = 0$$

Temos ainda  $\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \tilde{\chi} = (\mathbf{E} - \mathbf{m}) \tilde{\psi}$  e  $\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \tilde{\psi} = (\mathbf{E} + \mathbf{m}) \tilde{\chi}$ . Isso implica que:

$$\tilde{\chi} = \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}}}{\mathbf{E} + \mathbf{m}} \tilde{\psi} \quad (365)$$

No regime intensamente relativístico:

$$\frac{|\vec{\mathbf{p}}|}{c} \gg \mathbf{m} \quad (366)$$

Assim

$$\mathbf{E} = \sqrt{\vec{\mathbf{p}}^2 c^2 + \mathbf{m}^2 c^4} \quad (367)$$

No limite ultra-relativístico:

$$\tilde{\chi} \approx 0 \left( \frac{\mathbf{v}}{c} \right) \tilde{\psi} \quad (368)$$

onde  $\mathbf{E} + \mathbf{m} \mathbf{E}$  e  $\frac{\vec{\mathbf{p}}}{\mathbf{E}} = \frac{\vec{\mathbf{v}}}{c}$ . e no limite não-relativístico  $\tilde{\chi} \mapsto 0$ .

## 7.9 Rodando um espinor

Vimos que 6 geradores da  $SO(1,3)$ :

$$\left( \sum_{\mu\nu} \right)_\lambda^{\mathbf{k}} = \delta_\lambda^{\mathbf{k}} \eta_{\nu\lambda} - \eta_{\mu\lambda} \delta_\nu^{\mathbf{k}} \quad (369)$$

e a Álgebra de Lie

$$[\sum_{\mu\nu}, \sum_{\rho\sigma}] = \eta_{\mu\sigma} \sum_{\nu\rho} + \eta_{\nu\rho} \sum_{\mu\sigma} - \eta_{\mu\rho} \sum_{\nu\sigma} - \eta_{\nu\sigma} \sum_{\mu\rho} \quad (370)$$

Mas tudo isso ocorre no  $\mathbf{M}^{1,3}$ . Os férmions, descritos pelos espinores, são definidos no espaço 4-dimensional das matrizes  $-\delta$ . Sabemos que  $\psi_\alpha \in \mathbb{C}; \alpha = 1, 2, 3, 4$ . tal que

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (371)$$

A conexão entre o espaço tempo-tempo de base, o espaço de Minkowski, e este espaço dos férmions é feita pela Álgebra de Clifford:

$$\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu}\Lambda \quad (372)$$

onde  $\Lambda$  é a matriz identidade. Assim:

$$(\delta^\mu)_{\alpha\beta}(\delta^\nu)_{\beta\delta} + (\delta^\nu)_{\alpha\beta}(\delta^\mu)_{\beta\delta} = 2\eta^{\mu\nu}\Delta_{\alpha\delta} \quad (373)$$

Para  $\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$  e  $\alpha, \beta, \delta = 1, 2, 3, 4$ . É possível verificar:

$$\mathbf{M}_{\mu\nu} \equiv -\frac{1}{4}[\delta_\mu, \delta_\nu] \quad (374)$$

de modo que

$$[\mathbf{M}_{\mu\nu}, \mathbf{M}_{\rho\sigma}] = \eta_{\mu\sigma}\mathbf{M}_{\nu\rho} + \eta_{\nu\rho}\mathbf{M}_{\mu\sigma} - \eta_{\mu\rho}\mathbf{M}_{\nu\sigma} - \eta_{\nu\sigma}\mathbf{M}_{\mu\rho} \quad (375)$$

ou seja, é possível, em termos de matrizes  $-\delta$ , escrever os geradores da Álgebra de Lie do grupo de Lorentz e, conseqüentemente, trazer para o espaço fermiônico a transformação e Lorentz. Deste modo, descobrimos como fazer para rodar um espinor.

## 8 Função de Green

São na verdade funções impróprias (distribuições). Partindo de Gauge e de Lorentz:

$$\partial_\mu \mathbf{A}^\mu = 0 \quad (376)$$

chegamos a uma equação diferencial parcial linear e inhomogênea, a equação de onda:

$$\square \mathbf{A}^\mu = \mathbf{j}^\mu \quad (377)$$

Sua solução geral:

$$\mathbf{A}^\mu(\mathbf{x}) = \mathbf{A}_0^\mu(\mathbf{x}) + \mathbf{A}_i^\mu(\mathbf{x}) \quad (378)$$

onde  $\square \mathbf{A}_0^\mu = 0$  e  $\square \mathbf{A}_i^\mu(\mathbf{x}) = \mathbf{j}^\mu$ . Em princípio, estamos buscando uma solução da equação inhomogênea. Supondo invariância por translação, ou seja, que haja no espaço nada além da fonte, então:

$$\square \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') = \delta^4(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \quad (379)$$

e a solução descoberta de olho seria:

$$\mathbf{A}_i^\mu(\mathbf{x}) = \int d^4\mathbf{x}' \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \mathbf{j}^\mu(\mathbf{x}') \quad (380)$$

Assim, a solução geral:

$$\mathbf{A}^\mu(\mathbf{x}) = \mathbf{A}_0^\mu(\mathbf{x}) + \int d^4\mathbf{x}' \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \mathbf{j}^\mu(\mathbf{x}') \quad (381)$$

O que é portanto, a função de Green???

É um truque para encontrar uma solução particular da equação inhomogênea. Assim, buscamos resolver:

$$\square \mathbf{G}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') = \delta^4(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \quad (382)$$

ou

$$\square \mathbf{G}(\mathbf{z}) = \delta^4(\mathbf{z}) \quad (383)$$

Como a equação é linear, podemos apela para a Transformada de Fourier:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{1}{(2\pi)^4} \int d^4\mathbf{k} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{z}} \tilde{\mathbf{G}}(\mathbf{k}) \quad (384)$$

Aplicando (383) em (384):

$$-\mathbf{k}^2 \tilde{\mathbf{G}}(\mathbf{k}) = 1 \quad (385)$$

Mas  $\mathbf{k}^2 = \mathbf{k}^\mu \mathbf{k}_\mu$  só pode ser passado para o lado direito da equação se ela for não nulo. Mas o ineterssante é justamente quando  $\mathbf{k}^2 = 0$  e  $\mathbf{k}_0^2 - \vec{\mathbf{k}}^2 = 0$  que é uma equação sobre o cone de luz, que é onde caminha o fóton. No entanto, como  $\tilde{\mathbf{G}}$  é uma distribuição, vamos escrever:

$$\tilde{\mathbf{G}}(\mathbf{k}) = -\frac{1}{\mathbf{k}^2} \quad (386)$$

mas sem perder de vista a relevância de caso em que  $\mathbf{k}^2 = 0$ .

Deste modo, a equação pode ser escrita:

$$\mathbf{A}^\mu(\mathbf{x}) = \mathbf{A}_0^\mu(\mathbf{x}) - \frac{1}{(2\pi)^4} \int d^4\mathbf{d}^4\mathbf{x}' \frac{d^4\mathbf{k}}{\mathbf{k}^2} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{z}} \mathbf{j}^\mu(\mathbf{x}') \quad (387)$$



## 8.1 Função de Green Causal ou Retadada

A expressão geral da função de Green:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = -\frac{1}{(2\pi)^4} \int d^3\vec{k} e^{i\vec{k}\vec{z}} \int_{-\infty}^{\infty} dk_0 \frac{e^{-ik_0 z_0}}{k^2} \quad (388)$$

A cada maneira de resolver a parte temporal da integral, ou seja, distinguindo-se a maneira de contornar os pólos, associamos uma diferente função de Green. Seja:

$$\mathbf{k}_0 = \mathbf{k}_0^R + i\mathbf{k}_0^I \quad (389)$$

e daí

$$e^{-i\mathbf{k}_0 \mathbf{z}_0} = e^{-i\mathbf{k}_0^R \mathbf{z}_0} e^{\mathbf{k}_0^I \mathbf{z}_0} \quad (390)$$

Respeitando a causalidade:

$$\mathbf{z}_0 = \mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 = \mathbf{t} - \mathbf{t}' < 0 \quad (391)$$

ou seja, fecha-se o contorno (contorno do dente) neste caso por cima (que quando  $\mathbf{t} - \mathbf{t}'$ , a integral é igual a 0), antes da fonte.

Daí: ENTRAM GRAVURAS

São três maneiras diferentes de fazer este caminho. Destes três, o mais simples de se resolver é o caso (a). Assim:ENTRAM GRAVURAS

Note que em (ii), o sinal é o contrário pelo sentido de  $\mathbf{C}_r$ , daí:

$$\int_{\mathbf{C}_r} = -\frac{\pi}{|\vec{k}|} \text{sen}(|\vec{k}| \mathbf{z}_0) \quad (392)$$

A função de Green:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = +\frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3\vec{k} \frac{e^{-i\vec{k}\vec{z}}}{|\vec{k}|} \text{sen}(|\vec{k}| \mathbf{z}_0) \quad (393)$$

Note que a integral (393) não possui simetria esférica, mas podemos escolher um sistema de coordenadas de modo a poder usar as coordenadas esféricas. E daí reescrevemos (393):

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{1}{(2\pi)^3} 2\pi \int_0^\infty d|\vec{k}| \frac{|\vec{k}^2|}{|\vec{k}|} \int_0^\pi e^{-i|\vec{k}||\vec{z}|\cos\theta} \text{sen}\theta \text{sen}(|\vec{k}| \mathbf{z}_0) = \dots \quad (394)$$

Continuando...

$$\frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^\infty |\vec{k}| d\vec{k} \text{sen}(|\vec{k}|z_0) \int_{-1}^1 e^{-i|\vec{k}||\vec{z}|\mathbf{x}} d\mathbf{x} \quad (395)$$

Mas:

$$(I) = \frac{e^{-i|\vec{k}||\vec{z}|\mathbf{x}}}{-i|\vec{k}||\vec{z}|} \Big|_{-1}^{+1} = \frac{e^{i|\vec{k}||\vec{z}|} - e^{-i|\vec{k}||\vec{z}|}}{2i|\vec{k}||\vec{z}|} = \frac{2}{|\vec{k}||\vec{z}|} \text{sen}(|\vec{k}||\vec{z}|) \quad (396)$$

Daí:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{2}{(2\pi)^4 \mathbf{R}} \int_0^\infty d|\vec{k}| \text{sen}(|\vec{k}|z_0) \text{sen}(|\vec{k}|\mathbf{R}) \quad (397)$$

Note que:

$$\text{sen}a \text{sen}b = \frac{e^{ia} - e^{-ia}}{2i} \frac{e^{ib} - e^{-ib}}{2i} = -\frac{1}{4} [e^{(a+b)i} - e^{(a-b)i} - e^{(b-a)i} + e^{-i(a+b)}] \quad (398)$$

Fazendo a mudança de variáveis em (397):

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_{-\infty}^{+\infty} dy \text{sen}(yz_0) \text{sen}(y\mathbf{R}) \quad (399)$$

Além disto:

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{(a+b)ix} dx = - \int_{+\infty}^{-\infty} e^{-(a+b)ix} = \int_{-\infty}^{\infty} e^{-(a+b)ix} dx \quad (400)$$

Usando (398) e (400) em (399):

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{1}{(2\pi)^2 \mathbf{R}} \int_{-\infty}^{\infty} \left(\frac{-2}{4}\right) dy [e^{i(\mathbf{z}_0 + \mathbf{R})y} - e^{i(\mathbf{z}_0 - \mathbf{R})y}] = \dots \quad (401)$$

Continuando....

$$\frac{1}{(2\pi)^2 \mathbf{R}} \frac{2\pi}{2} [\delta(\mathbf{z}_0 - \mathbf{R}) - \delta(\mathbf{z}_0 + \mathbf{R})] = \frac{\delta(\mathbf{z}_0 - \mathbf{R})}{4\pi \mathbf{R}} = 0 \quad (402)$$

Assim:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \frac{\delta(\mathbf{z}_0 - \mathbf{R})}{4\pi \mathbf{R}} \quad (403)$$

Para englobar os dois casos, incluímos uma função de grau:

$$\mathbf{G}(\mathbf{z}) = \theta(\mathbf{z}_0) \frac{\delta(\mathbf{z}_0 - \mathbf{R})}{4\pi \mathbf{R}} \quad (404)$$

## 8.2 Função de Green Avançada

Neste caso, queremos uma coisa doida, o contrário da causalidade; queremos que no futuro da fonte, a contribuição seja nula. Ou seja, vamos contornar os pólos colocando os dentes para baixo:

Chupinhando a função de Green do resultado anterior:

$$\mathbf{G}_a(\mathbf{x} - \mathbf{x}') = \theta(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \frac{[\delta(\mathbf{x} - \mathbf{x}') + \mathbf{R}]}{4\pi\mathbf{R}} \quad (405)$$

Vamos agora, analisar a forma covariante:

Escrevendo

$$\delta[(\mathbf{x} - \mathbf{x}')^2] = \delta[(\mathbf{x} - \mathbf{x}')^2 - (\vec{\mathbf{x}} - \vec{\mathbf{x}}')^2] = \delta[(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 - \mathbf{R})(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 + \mathbf{R})] \quad (406)$$

Lembrando que o delta de uma função cheia de zeros pode ser escrito:

$$\delta[\mathbf{f}(\mathbf{x})] = \sum_i \frac{\delta(\mathbf{x} - \mathbf{x}_i)}{|\left(\frac{d\mathbf{f}}{dx}\right)_{x=x_i}|} \quad (407)$$

onde  $\mathbf{x}_i$  é cada uma das raízes de  $\mathbf{f}(\mathbf{x})$ . Assim:

$$\mathbf{f}(\mathbf{x}) = (\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 - \mathbf{R})(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 + \mathbf{R}) \quad (408)$$

cujas raízes  $\mathbf{f}(\mathbf{x}) = 0 \mapsto \mathbf{x}_0 = \mathbf{x}'_0 + \mathbf{R}$  e  $\mathbf{x}_0 = \mathbf{x}'_0 - \mathbf{R}$ .

As derivadas:

$$\frac{d}{dx_0}\mathbf{f}(\mathbf{x}) = (\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 - \mathbf{R}) + (\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 + \mathbf{R}) = 2(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0) \quad (409)$$

tomadas as raízes:

$$\frac{d}{dx_0}\mathbf{f}(\mathbf{x}_0)|_{\mathbf{x}_0=\mathbf{x}'_0+\mathbf{R}} = 2\mathbf{R} \quad (410)$$

e

$$\frac{d}{dx_0}\mathbf{f}(\mathbf{x}_0)|_{\mathbf{x}_0=\mathbf{x}'_0-\mathbf{R}} = -2\mathbf{R} \quad (411)$$

Daí:

$$\delta[(\mathbf{x} - \mathbf{x}')^2] = \frac{1}{2\mathbf{R}}[\delta(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 - \mathbf{R}) + \delta(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0 + \mathbf{R})] \quad (412)$$

Assim, as funções de Green escritas de forma covariante:

$$\mathbf{G}_r(\mathbf{x}')^2]2\pi \quad (413)$$

e

$$\mathbf{G}_a = \frac{\theta(\mathbf{x}_0 - \mathbf{x}'_0)\delta[(\mathbf{x} - \mathbf{x}')^2]}{2\pi} \quad (414)$$

Qual é a interpretação física da birosca? Note que a função dela só é não nula quando o argumento é nulo, ou seja:

$$\delta[(\mathbf{x} - \mathbf{x}')^2] \mapsto (\mathbf{x} - \mathbf{x}')^2 = 0 \mapsto \mathbf{x} - \mathbf{x}' \quad (415)$$

veja que o termo acima é um vetor do tipo luz. Ou seja, nos dois casos, tanto a função de Green retardada, quanto a avançada estão sobre o cone de luz, pois  $\mathbf{x} - \mathbf{x}'$  é um vetor do tipo luz. Isto é, o suporte de  $\mathbf{G}_r$  é o cone de luz futuro da fonte; o suporte de  $\mathbf{G}_a$  é o cone de luz passado da fonte.

### 8.3 Mudando de assunto.....

Seja uma densidade de Lagrangiana:

$$\mathbf{L} = \mathbf{L}(\phi, \partial_\mu \phi) \quad (416)$$

cuja ação em Minkowski:

$$\mathbf{S} = \int d^4\mathbf{x} \mathbf{L}(\phi, \partial_\mu \phi) \quad (417)$$

Suponha que a medida de integração e a região de integração sejam mantidas fixas; a variância na ação é dada por:

$$\delta \mathbf{S} \int d^4\mathbf{x} \delta \mathbf{L}(\phi, \partial_\mu \phi) = \int d^4\mathbf{x} \left[ \frac{\partial \mathbf{L}}{\partial \phi} - \partial_\mu \frac{\partial \mathbf{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \right] \delta \phi = 0 \quad (418)$$

chegando a Euler-Lagrange:

$$\frac{\partial \mathbf{L}}{\partial \phi} - \partial_\mu \frac{\partial \mathbf{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} = 0 \quad (419)$$

Note que o termo entre colchetes em (418) é a própria equação do movimento. Assim, conhecendo-se uma equação de movimento é possível fazer o caminho inverso e encontrar a Lagrangiana. Temos a equação de Klein-Gordon (bósons escalares):

$$(\square + \mathbf{m}^2)\phi(\mathbf{x}) = 0 \quad (420)$$

Daí

$$\delta \mathbf{S} = \int d^4\mathbf{x} [\square \phi + \mathbf{m}^2 \phi] \delta \phi \quad (421)$$

Mas:

$$\square\phi\delta\phi = \partial_\mu\partial^\mu\phi\delta\phi = \partial_\mu(\partial^\mu\phi\delta\phi) - \partial^\mu\phi\delta(\partial_\mu\phi) - \partial^\mu\phi\delta\partial_\mu\phi = -\frac{\delta(\partial^\mu\phi\partial_\mu\phi)}{2} \quad (422)$$

Daí:

$$\delta\mathbf{S} = \int \mathbf{d}^4\mathbf{x}[-\delta(\frac{\partial^\mu\phi\partial_\mu\phi}{2}) + \delta(\frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2})] = \int \mathbf{d}^4\mathbf{x}\delta[-\frac{\partial_\mu\phi\partial^\mu\phi}{2} + \frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2}] \quad (423)$$

e a Langrangiana:

$$\mathbf{L}(\phi, \partial_\mu\phi) = \frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2} - \frac{\partial_\mu\phi\partial^\mu\phi}{2} \quad (424)$$

Em Maxwell:

$$\partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu \mapsto \partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu} - \mathbf{j}^\nu = 0 \quad (425)$$

Daí:

$$\delta\mathbf{S} = \int \mathbf{d}^4\mathbf{x}[\partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu} - \mathbf{j}^\nu]\delta\mathbf{A}_\nu \quad (426)$$

Mas:

$$\partial_\mu(\mathbf{F}^{\mu\nu}\delta\mathbf{A}_\nu) = \partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu}\delta\mathbf{A}_\nu + \mathbf{F}^{\mu\nu}\partial_\mu\delta\mathbf{A}_\nu = \partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu}\delta\mathbf{A}_\nu + \mathbf{F}^{\mu\nu}\delta(\partial_\mu\mathbf{A}_\nu) \quad (427)$$

E ainda:

$$\partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu}\delta\mathbf{A}_\nu = \partial_\mu(\mathbf{F}^{\mu\nu}\delta\mathbf{A}_\nu) - \mathbf{F}^{\mu\nu}\delta(\partial_\mu\mathbf{A}_\nu) \quad (428)$$

Continuando.....

$$-\mathbf{F}^{\mu\nu}\delta\partial_\mu\mathbf{A}_\nu = -\frac{\mathbf{F}^{\mu\nu}}{2}\delta(\partial_\mu\mathbf{A}_\nu - \partial_\nu\mathbf{A}_\mu) = -\frac{\mathbf{F}^{\mu\nu}}{2}\delta\mathbf{F}_{\mu\nu} = -\frac{\delta(\mathbf{F}^{\mu\nu}\mathbf{F}_{\mu\nu})}{4} \quad (429)$$

Ainda:

$$\mathbf{j}^\nu\delta\mathbf{A}_\nu = \delta(\mathbf{j}^\nu\mathbf{A}_\nu) \quad (430)$$

Note que o termo  $\mathbf{j}^\nu$  não varia. Assim:

$$\delta\mathbf{S} = \int \mathbf{d}^4\mathbf{x}\delta[-\frac{\mathbf{F}_{\mu\nu}\mathbf{F}^{\mu\nu}}{4} - \mathbf{j}^\nu\mathbf{A}_\nu] \quad (431)$$

onde

$$\mathbf{L} = -\frac{\mathbf{F}_{\mu\nu}\mathbf{F}^{\mu\nu}}{4} - \mathbf{j}^\nu\mathbf{A}_\nu \quad (432)$$

## 8.4 Voltando à equação de Dirac

Tínhamos visto que a equação que descreve uma partícula de spin igual a  $1/2$  e massa diferente de 0 é dada por:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi(\mathbf{x}) = 0 \quad (433)$$

onde  $\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta_{\mu\nu}\mathbf{I}_4$ .

Na representação de Weye:

$$\delta^\mu = \begin{pmatrix} 0 & \bar{\sigma}^\mu \\ \sigma^\mu & 0 \end{pmatrix}$$

onde  $\sigma^\mu = (\mathbf{I}_2; \vec{\sigma})$  e  $\bar{\sigma}^\mu = (\mathbf{I}_2; -\vec{\sigma})$ . Lembrando que  $\mathbf{I}$  é a matriz identidade. Sendo:

$$\psi = \begin{pmatrix} \chi_L \\ \xi_R \end{pmatrix}$$

de modo que a equação de Dirac:

$$\begin{pmatrix} -\mathbf{m} & \mathbf{i}\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu \\ \mathbf{i}\sigma^\mu\partial_\mu & -\mathbf{m} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi_L \\ \xi_R \end{pmatrix} = 0$$

que leva a encontrar  $\mathbf{i}\bar{\sigma}^\mu\partial_\mu\xi_R - \mathbf{m}\chi_L = 0$  e  $\mathbf{i}\sigma^\mu\partial_\mu\chi_L - \mathbf{m}\xi_R = 0$ .

Na representação de Dirac:

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} I & 0 \\ 0 & -I \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^i = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ -\vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

Neste caso, o 4-espinor (agora não mais relacionado com a quiralidade) é dado como:

$$\psi = \begin{pmatrix} \chi \\ \xi \end{pmatrix}$$

de modo que:

$$\begin{pmatrix} \mathbf{i}\partial_t - \mathbf{m} & \mathbf{i}\sigma^i\partial_i \\ -\mathbf{i}\sigma^i\partial_i & -\mathbf{i}\partial_t - \mathbf{m} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi \\ \xi \end{pmatrix} = 0$$

Os espinores  $\psi$  são os tensores do grupo de Lorentz que carregam a representação de spin semi-inteiro. A equação de Dirac, portanto, é escrita em um outro espaço de 4 dimensões que não é o espaço-tempo. Ou seja, o

setor de spins semi-inteiros do grupo de Lorentz constitui-se num espaço 4-dimensional onde se tem uma representação da Álgebra de Clifford do espaço e Minkowski em termos das matrizes  $\delta$ . A conexão entre férmions e o espaço-tempo é dada pela relação:

$$\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu}\mathbf{I} \quad (434)$$

e ainda

$$(\delta^\mu)_{\alpha\delta}(\delta^\nu)_{\delta\beta} + (\delta^\nu)_{\alpha\delta}(\delta^\mu)_{\delta\beta} = 2\eta^{\mu\nu}\delta_{\alpha\beta} \quad (435)$$

O espaço-tempo, de dimensão  $\mathbf{D}$ , através da métrica a este imposta, define uma álgebra de Clifford a ele associada, através da relação:

$$\Gamma^\mu, \Gamma^\nu = 2\eta^{\mu\nu}\mathbf{I} \quad (436)$$

onde as matrizes  $\Lambda^\mu$  (demonstra-se na teoria das álgebras de Clifford) são matrizes complexas com dimensões  $2^{\frac{\mathbf{D}}{2}}$ . Logo quando  $\mathbf{D} = 2, 3$  :  $\Gamma$  são  $2 \times 2$ ;  $\mathbf{D} = 4, 5$  :  $\Gamma$  são  $4 \times 4$  e  $\mathbf{D} = 10, 11$  :  $\Gamma$  são  $32 \times 32$ . Seja, por exemplo, o espaço euclidiano  $\mathbf{E}^3$ , onde a métrica é a própria identidade:

$$\eta^{\mu\nu} \mapsto \delta_{ij} \quad (437)$$

onde  $\mathbf{i}, \mathbf{j} = 1, \dots, 3$ . e ainda

$$\Gamma^\mu \mapsto \delta^{\mathbf{i}} \quad (438)$$

onde temos  $(2 \times 2)$  que pela Álgebra de Clifford:

$$\delta^{\mathbf{i}}, \delta^{\mathbf{j}} = 2\delta^{\mu\nu}\mathbf{I}_2 \quad (439)$$

Onde  $(\delta^0)^2 = \mathbf{I}$ ,  $(\delta^1)^2 = \mathbf{I}$  e  $(\delta^2)^2 = \mathbf{I}$ . Note que as matrizes que satisfazem estas condições são as matrizes de Pauli:

$$\delta^1 \mapsto \sigma_x \quad (440)$$

e

$$\delta^2 \mapsto \sigma_y \quad (441)$$

e

$$\delta^3 \mapsto \sigma_z \quad (442)$$

Isto é a Álgebra de Clifford de  $\mathbf{E}^3$  é a das matrizes de Pauli.

Seja agora  $\mathbf{M}^{1,2}$ . Neste caso:

$$\eta^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} +1 & & \\ & -1 & \\ & & -1 \end{pmatrix}$$

Temos  $\mathbf{x}^\mu = (\mathbf{x}^0 = ct, \mathbf{x}^1 = \mathbf{x}; \mathbf{x}^2 = \mathbf{y})$ . E  $\mathbf{x}_\nu = \mathbf{x}^\mu \eta_{\mu\nu} = (\mathbf{x}_0 = ct; \mathbf{x}_1 = -\mathbf{x}; \mathbf{x}_2 = -\mathbf{y})$ . Daí:

$$\delta^\mu \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I}_2 \quad (443)$$

tais que:

$$\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I}_2 \quad (444)$$

Onde  $(\delta^0)^2 = \mathbf{I}$ ,  $(\delta^1)^2 = -\mathbf{I}$  e  $(\delta^2)^2 = -\mathbf{I}$ . e também:

$$\delta^\mu \delta^\nu = -\delta^\nu \delta^\mu \quad (445)$$

onde  $\mu \neq \nu$ . Note que podemos associar  $\delta^0 \equiv \sigma_x$ ,  $\delta^1 \equiv \mathbf{i}\sigma_y$  e  $\delta^2 \equiv \mathbf{i}\sigma_z$ . e daí, a equação de Dirac (1+2), ou seja, a equação que descreve o elétron:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu \partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (446)$$

onde  $\psi$  é igual a

$$\begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}$$

e assim

$$\begin{pmatrix} -\partial_y - \mathbf{m} & \mathbf{i}\partial_t + \mathbf{i}\partial_x \\ \mathbf{i}\partial_t - \mathbf{i}\partial_x & \partial_y - \mathbf{m} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} = 0$$

Seja, finalmente, um espaço de 5 dimensões  $\mathbf{M}^{1,4}$ . A métrica é dada por:

$$\eta^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} +1 & & & \\ & -1 & & \\ & & -1 & \\ & & & -1 \end{pmatrix}$$

onde  $\mu\nu = 0, \dots, 4$ . E  $\Gamma^\mu : 4 \times 4$  com  $\delta^0, \delta^1, \delta^2, \delta^3$  e  $\delta^4$ . de modo que:

$$\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I}_4 \quad (447)$$

De  $\mathbf{M}^{1,3}$  já temos:

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & \mathbf{I} \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^{1,2,3} = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ -\vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

e queremos uma matriz  $\delta^4$  tal que  $(\delta^4)^2 = -\mathbf{I}$  e  $\delta^4, \delta^{0,1,2,3} = 0$ . Chutando que  $\delta^4 \equiv \delta^0 \delta^1 \delta^2 \delta^3$ . Note que  $(\delta^4)^2 = -\mathbf{I}_4$ . E de fato:

$$\delta^4 \delta^0 = -\delta^0 \delta^4 \quad (448)$$



$$\delta^4 \delta^1 = -\delta^1 \delta^4 \quad (449)$$

$$\delta^4 \delta^2 = -\delta^2 \delta^4 \quad (450)$$

$$\delta^4 \delta^3 = -\delta^3 \delta^4 \quad (451)$$

Esta matriz  $\delta^4$  é escrita como:

$$\delta^4 = \delta^0 \delta^1 \delta^2 \delta^3 = -\mathbf{i} \begin{pmatrix} 0 & \mathbf{I} \\ \mathbf{I} & 0 \end{pmatrix}$$

No caso de termos  $\mathbf{M}^{1,5}$  temos, analogamente:

$$\eta^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} +1 & & & \\ & -1 & & \\ & & -1 & \\ & & & -1 \end{pmatrix}$$

onde  $\mu, \nu = 0, \dots, 5$ . e  $\Gamma^\mu : 2^{\lfloor \frac{D-2}{2} \rfloor} = 8$ , tal que  $\Gamma^\mu, \Gamma^\nu = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I}_8$ . Suponha então:

$$\Gamma^\mu (\mu = 0, 1, 2, 3, 4) = \begin{pmatrix} \delta^\mu & 0 \\ 0 & -\delta^\mu \end{pmatrix}$$

onde  $\delta^\mu$  são as anteriores de (1+4). Note que:

$$\Gamma^\mu, \Gamma^\nu = \begin{pmatrix} \delta^\mu, \delta^\nu & 0 \\ 0 & \delta^\mu, \delta^\nu \end{pmatrix} = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I}_8$$

O que isso significa????? Falta uma matriz  $\Lambda^5$  da sexta dimensão espacial. Como uma matriz diagonal em blocos como  $\Lambda^\mu$  acima anti-comutata com a matriz da forma:

$$\begin{pmatrix} \mathbf{A} & 0 \\ 0 & \mathbf{A} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0 & \mathbf{I} \\ \mathbf{I} & 0 \end{pmatrix} = 0$$

Mas como  $(\Gamma^5)^2 = -\mathbf{I}$ , então multiplicando por  $\mathbf{i}$ , temos:

$$\Gamma^5 = \mathbf{i} \begin{pmatrix} 0 & \mathbf{I} \\ \mathbf{I} & 0 \end{pmatrix} = 0$$

e finalmente em:

$$\mathbf{M}^{1,5} : \Gamma^\mu = \begin{pmatrix} \delta^\mu & 0 \\ 0 & -\delta^\mu \end{pmatrix}$$

onde  $\mu = 0, \dots, 4$ . E ainda:

$$\Gamma^5 = \mathbf{i} \begin{pmatrix} 0 & \mathbf{I} \\ \delta\kappa\kappa\mathbf{I} & 0 \end{pmatrix}$$

## 8.5 O elo perdido

Queremos agora, saber como os espinores reagem às transformações de Lorentz. Respondendo a esta questão, teremos finalmente categorizados os espinores como legítimos portadores de uma representação  $SO(1,3)$ . Os espinores não podem transformar-se pelas matrizes  $\Lambda$ , pois elas são matrizes 4x4 no espaço-tempo ( $\Lambda_\nu^\mu$ ), enquanto os espinores são objetos de 4 componentes, mas no espaço de representação da álgebra de Clifford. Assim, queremos encontrar a conexão:

$$\mathbf{x}' = \Lambda_\nu^\mu \mathbf{x}^\nu \mapsto (\psi(\mathbf{x}'))' = \psi_\alpha(\mathbf{x}') = \mathbf{L}_{\alpha\beta}(\Lambda) \psi_\beta(\mathbf{x}) \quad (452)$$

Então:

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

e daí  $\psi(\mathbf{x}) : (\mathbf{i}\delta^\mu \partial_\mu - \mathbf{m})\psi(\mathbf{x}) = 0$ . Com a  $\Lambda$ :

$$\psi'(\mathbf{x}') = \mathbf{L}_{\alpha\beta} \psi_\beta(\mathbf{x}) \quad (453)$$

Como relacionar  $\mathbf{L}$  com  $\Lambda$ ????

Nossa hipótese de trabalho:

A equação de Dirac é covariante sob as transformações de Lorentz, ou seja, num sistema de coordenadas  $\mathbf{S}$ :

$$(\mathbf{i}\delta^\mu \partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (454)$$

Passando para um sistema  $\mathbf{S}'$  por uma transformação de Lorentz:

$$\mathbf{S}' = (\mathbf{i}\delta^\mu \partial'_\mu - \mathbf{m})\psi'(\mathbf{x}') = 0 \quad (455)$$

onde:

$$\partial'_\mu = (\Lambda^{-1t})_\mu^\nu \partial_\nu \quad (456)$$

e

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda_\nu^\mu \mathbf{x}^\nu \quad (457)$$

e ainda

$$\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I}_4 \quad (458)$$

Assim, partindo da afirmação da covariância da equação de Dirac sob transformações de Lorentz:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu \partial'_\mu - \mathbf{m})\psi'(\mathbf{x}') = 0 \quad (459)$$

Aplicando  $(\Lambda^{-1t})_\mu \partial_\nu$ , chegamos em:

$$\mathbf{i} \delta^\mu (\Lambda^{1t})_\mu^\nu \partial_\nu \mathbf{L} \psi(x) - \mathbf{m} \mathbf{L} \psi(x) = 0 \quad (460)$$

Dizendo que  $\mathbf{L} \psi(x) = \psi'(x')$ , chegamos a:

$$(\mathbf{i} \delta^\mu \mathbf{L} (\Lambda^{-1t})_\mu^\nu \partial_\nu - \mathbf{m} \mathbf{L}) \psi(x) = 0 \quad (461)$$

Multiplicando por  $\mathbf{L}^{-1}$ :

$$(\mathbf{i} \mathbf{L}^{-1} \partial^\mu \mathbf{L} (\Lambda^{-1t})_\mu^\nu \partial_\nu - \mathbf{m}) \psi(x) = 0 \quad (462)$$

temos que:

$$\mathbf{L}^{-1} \delta^\mu \mathbf{L} (\Lambda^{-1t})_\mu^\nu = \delta^\nu \quad (463)$$

Continuando....

$$\mathbf{L}^{-1} \delta^\mu \mathbf{L} (\Lambda^{-1t})_\mu^\nu = \delta^\nu \quad (464)$$

$$(\Lambda^{-1})_\mu^\nu \mathbf{L}^{-1} \delta^\mu \mathbf{L} = \delta^\nu \quad (465)$$

Chegamos em:

$$\delta_\mu^k \mathbf{L}^{-1} \delta^\mu \mathbf{L} = \Lambda_\nu^k \delta^\nu \quad (466)$$

e daí:

$$\mathbf{L}^{-1} \delta^k \mathbf{L} = \Lambda_\nu^k \delta^\nu \quad (467)$$

Lembrando que:

$$\Lambda = e^\Sigma = e^{\frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \Sigma_{k\lambda}} \quad (468)$$

temos:

$$\mathbf{L}(\omega) = e^\Omega = e^{\frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \mathbf{S}_{k\lambda}} \quad (469)$$

Assim:

$$\mathbf{L}(\omega)_{\alpha\beta} = (e^{\frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \mathbf{S}_{k\lambda}})_{\alpha\beta} \quad (470)$$

Ao fim da discussão, devemos ser capazes de expressar os geradores  $\mathbf{S}_{k\lambda}$  (espinoriais) em função das matrizes  $\delta$ . Assim em (467):

$$e^{-\frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \mathbf{S}_{k\lambda}} e^{\frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \mathbf{S}_{k\lambda}} \delta^\mu = (e^{\frac{1}{2} \omega^{k\lambda}} \sum_{k\lambda})_\nu^\mu \delta^\nu \quad (471)$$

A primeira parcela com  $e^{-\frac{1}{2}}$  é igual a:

$$\mathbf{I} - \frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \mathbf{S}^{k\lambda} + \mathbf{C}(\omega^2) \quad (472)$$

e a segunda parcela que está entre parênteses:

$$\delta_\nu^\mu + \frac{1}{2} \omega^{k\lambda} \left( \sum_{k\lambda} \right)_\nu^\mu + 0(\omega) \quad (473)$$

Para transformações infinitesimais  $0(\omega^2) \mapsto 0$ :

$$-\frac{1}{2}\omega^{k\lambda}\mathbf{S}_{k\lambda}\delta^\mu + \frac{1}{2}\omega^{k\lambda}\delta^\mu\mathbf{S}_{k\lambda} = \frac{1}{2}\omega^{k\lambda}\left(\sum_{k\lambda}\right)_\nu^\mu\delta^\nu \quad (474)$$

Continuando....

$$[\delta^\mu, \mathbf{S}_{k\lambda}] = \left(\sum_{k\lambda}\right)_\nu^\mu\delta^\nu = -\zeta_k^\mu\delta_\lambda + \zeta_\lambda^\mu\delta_k \quad (475)$$

Sendo  $(\sum_{k\lambda}) = -\eta_{\lambda\nu}\zeta_\nu^\mu + \eta_{k\lambda}\zeta_\lambda^\mu$ .

Sugestão:

$$[\delta^\mu, \delta_k\delta_\lambda] = \delta^\mu\delta_k\delta_\lambda - \delta_k\delta_\lambda\delta^\mu + \delta_k\delta^\mu\delta_\lambda - \delta_k\delta^\mu\delta_\lambda = (\delta^\mu, \delta_k)\delta_\lambda - \delta_k(\delta_\lambda, \delta^\mu) \quad (476)$$

Chegamos em:

$$2\zeta_k^\mu\delta_\lambda - 2\zeta_\lambda^\mu\delta_k \quad (477)$$

Como  $\sum_{k\lambda} = -\sum_{\lambda k}$  então

$$\mathbf{S}_{k\lambda} = -\mathbf{S}_{\lambda k} \quad (478)$$

e podemos chutar que além de  $\mathbf{S}_{k\lambda}$  ser um produto de  $\delta$  (por causa de 2) ele deve ser antissimétrico, de modo que:

$$\mathbf{S}_{k\lambda} = k(\delta_k\delta_\lambda - \delta_\lambda\delta_k) \quad (479)$$

De (474) e (475), temos:

$$[\delta^\mu, \delta_k\delta_\lambda - \delta_\lambda\delta_k] = -\zeta_k^\mu\delta_\lambda + \zeta_\lambda^\mu\delta_k = 2k\zeta_k^\mu\delta_\lambda - 2k\zeta_\lambda^\mu\delta_k - 2k\zeta_\lambda^\mu\delta_k + 2k\zeta_k^\mu\delta_\lambda \quad (480)$$

Chegamos em:

$$-\zeta_k^\mu\delta_\lambda + \zeta_\lambda^\mu\delta_k \quad (481)$$

Chegamos em:

$$4k = -1 \mapsto -\frac{1}{4} \quad (482)$$

Acabamos de concluir que 6 geradores de  $\text{SO}(1,3)$  no espaço espinorial são dadas por:

$$\mathbf{S}_{k\lambda} = -\frac{1}{4}[\delta_k, \delta_\lambda] \quad (483)$$

e daí:

$$\mathbf{x}' = \Lambda(\omega)\mathbf{x} \quad (484)$$

e

$$\psi'(\mathbf{x}') = e^{-\frac{1}{8}\omega^{k\lambda}[\delta_k, \delta_\lambda]}\psi(\mathbf{x}) \quad (485)$$

Seja, por exemplo, o boost ao longo do eixo x, temos  $\omega^{01} \equiv \alpha$ .

E

$$\mathbf{t}' = \delta(\mathbf{t} - \frac{\beta}{\mathbf{c}}\mathbf{x}) \quad (486)$$

$$\mathbf{x}' = \delta(\mathbf{x} - \beta\mathbf{c}\mathbf{t}) \quad (487)$$

$$\mathbf{y}' = \mathbf{y} \quad (488)$$

$$\mathbf{z}' = \mathbf{z} \quad (489)$$

Aplicando ao férmion, temos:

$$\psi'(\mathbf{x}') = \exp(\frac{1}{2}\alpha\delta^0\delta^1)\psi(\mathbf{x}) \quad (490)$$

como:

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & -\mathbf{I} \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^1 = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_x \\ -\sigma_x & 0 \end{pmatrix}$$

temos:

$$\delta^0\delta^1 = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_x \\ \sigma_x & 0 \end{pmatrix}$$

Sendo  $(\delta^0\delta^1)^2 = \mathbf{I}$  e  $(\delta^0\delta^1)^3 = \delta^0\delta^1 \dots$

E finalmente:

$$\psi'(\mathbf{x}') = [(\cosh\frac{\alpha}{2})\mathbf{I} + (\sinh\frac{\alpha}{2})\delta^0\delta^1]\psi(\mathbf{x}) \quad (491)$$

que na representação matricial:

$$\psi'(\mathbf{x}') = \begin{pmatrix} (\cosh\frac{\alpha}{2})\mathbf{I} & (\sinh\frac{\alpha}{2})\sigma_x \\ (\sinh\frac{\alpha}{2})\sigma_x & (\cosh\frac{\alpha}{2})\mathbf{I} \end{pmatrix} \psi(\mathbf{x})$$

Mostramos, então, que os geradores de transformação de Lorentz, no espaço espinorial, são comutadores de matrizes  $\delta$ .

## 8.6 Recapitulando...

Já tínhamos visto a equação de Dirac, que descreve uma partícula de massa  $\mathbf{m}$  e spin  $\frac{1}{2}$ , dada por:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi(\mathbf{x}) = 0 \quad (492)$$

Aplicando a transformação de Lorentz:

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu(\omega) \mathbf{x}^\nu \quad (493)$$

e

$$\partial'_\mu = (\Lambda^{-1t})^\nu_\mu \partial_\nu \quad (494)$$

e também sob transformação de Lorentz:

$$\psi(\mathbf{x}) \mapsto [\psi(\mathbf{x})]' = \psi'(\mathbf{x}') = \mathbf{S}(\omega) \psi(\mathbf{x}) \quad (495)$$

de modo que:

$$\mathbf{S} \delta^\mu \mathbf{S}^{-1} = \Lambda^\mu_\nu(\omega) \delta^\nu \quad (496)$$

que leva (e origina-se) à invariância da equação de Dirac:

$$(\mathbf{i} \delta^\mu \partial'_\mu - \mathbf{m}) \psi'(\mathbf{x}') = 0 \quad (497)$$

Daí, concluímos:

$$\mathbf{S}(\omega) = e^{\frac{1}{2} \omega^{\mu\nu} \Sigma_{\mu\nu}} \quad (498)$$

onde:

$$\sum^{\mu\nu} = -\frac{1}{4} [\delta^\mu, \delta^\nu] \quad (499)$$

Finalmente:

$$\psi(\mathbf{x}) \mapsto \psi'(\mathbf{x}') = e^{-\frac{1}{8} \omega^{\mu\nu} [\delta_\mu, \delta_\nu]} \quad (500)$$

## 8.7 Espinores em D dimensões

Seja um espaço de Minkowski geral com  $\mathbf{t}$  dimensões temporais e  $\mathbf{s}$  dimensões espaciais, onde teremos  $\mathbf{M}^{\mathbf{t},\mathbf{s}}$ , de modo que sua métrica é dada por:

$$\eta^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} +1 & s \end{pmatrix}$$

Espinores do espaço  $\mathbf{M}^{\mathbf{t},\mathbf{s}}$  são os "vetores" em termos dos quais dá-se uma representação unitária de dimensão  $2^{[\frac{\mathbf{D}}{2}]}$  para a Álgebra de Clifford das matrizes  $\Gamma$ .

$$[\Gamma^\mu, \Gamma^\nu] = 2\eta^{\mu\nu} \mathbf{I} \quad (501)$$

onde  $\Gamma^\mu : 2^{[\frac{\mathbf{D}}{2}]} \times 2^{[\frac{\mathbf{D}}{2}]}$  e  $\psi$  são vetores coluna desse espaço. Assim o grupo de Lorentz de  $\mathbf{M}^{\mathbf{t},\mathbf{s}} : SO(t, s)$  de forma que:

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \quad (502)$$

Aplicando SO (t,s):

$$\Lambda^t \eta \Lambda = \eta \quad (503)$$

onde  $\det\Lambda = +1$ .

A matriz  $\Lambda(\omega)$  no espaço-tempo é representada pela matriz:

$$\mathbf{S} = e^{-\frac{1}{8}\omega^{\mu\nu}[\Gamma_\mu, \Gamma_\nu]} \quad (504)$$

e no espaço dos espinores:

$$\psi'(\mathbf{x}') = \mathbf{S}(\omega)_{\alpha\beta}\psi_\beta(\mathbf{x}) \quad (505)$$

OBS: É fundamental escrever o férmion e saber como operá-lo, pois ele é o elemento fundamental do espaço-tempo; a partir da composição de spin  $\frac{1}{2}$  é possível compor spins inteiros, enquanto o inverso não é verdade.

Lembrando que na representação de Dirac:

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & \mathbf{I} \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^i = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ -\vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

Seja um boost ao longo do eixo x:

$$\mathbf{x}'^0 = \delta(\mathbf{x}^0 - \beta\mathbf{x}) \quad (506)$$

$$\mathbf{x}' = \delta(\mathbf{x} - \beta\mathbf{x}^0) \quad (507)$$

$$\mathbf{y}' = \mathbf{y} \quad (508)$$

$$\mathbf{z}' = \mathbf{z} \quad (509)$$

cuja matriz que representa a transformação de Lorentz:

$$\Lambda(\omega)^\mu_\nu = \begin{pmatrix} \delta & -\delta\beta & . & . \\ -\delta\beta & \delta & . & . \\ . & . & 1 & . \\ . & . & . & 1 \end{pmatrix}$$

é o único parâmetro em jogo é  $\omega^{01} = \text{arctg}\frac{\mathbf{v}}{c}$ .

Como um espinor reage a este boost? A matriz que fez a transformação de Lorentz sobre o férmion é dada por:

$$\mathbf{S} = e^{-\frac{1}{8}\omega^{\mu\nu}[\delta_\mu, \delta_\nu]} \quad (510)$$

Assim:

$$\psi'(\mathbf{x}') = e^{\frac{1}{2}\omega^{01}\delta^0\delta^1}\psi(\mathbf{x}) \quad (511)$$

onde usaremos as matrizes  $\delta$  na representação de Dirac. Deste modo:

$$\mathbf{S} = \mathbf{I} + \frac{1}{2}\omega^{01}(\delta^0\delta^1) + \frac{1}{2!}\left(\frac{1}{2}\omega^{01}\right)^2\mathbf{I} + \frac{1}{3!}\left(\frac{1}{2}\omega^{01}\right)^3(\delta^0\delta^1) + \dots \quad (512)$$

Isso leva:

$$\left(\cosh\frac{\omega^{01}}{2}\right)\mathbf{I} + \left(\sinh\frac{\omega^{01}}{2}\right) \times \Pi \quad (513)$$

onde  $\Pi$  será:

$$\Pi = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_x \\ \sigma_x & 0 \end{pmatrix}$$

Identificando:

$$\frac{\omega^{01}}{2} \equiv \alpha \quad (514)$$

temos:

$$\mathbf{S} = \begin{pmatrix} \cosh\alpha & 0 & 0 & \sinh\alpha \\ 0 & \cosh\alpha & \sinh\alpha & 0 \\ 0 & \sinh\alpha & \cosh\alpha & 0 \\ \sinh\alpha & 0 & 0 & \cosh\alpha \end{pmatrix}$$

e, por exemplo:

$$\psi'_1(\mathbf{x}') = \left(\cosh\frac{\omega^{01}}{2}\right)\psi_1(\mathbf{x}) + \left(\sinh\frac{\omega^{01}}{2}\right)\psi_4(\mathbf{x}) \quad (515)$$

Seja agora uma rotação espacial em torno do eixo z. Neste caso, o parâmetro em jogo é  $\omega^{12} = \theta$ .

E daí:

$$\mathbf{S} = e^{-\frac{1}{8}\omega^{\mu\nu}[\delta_\mu, \delta_\nu]} = e^{-\frac{1}{4}\theta[\delta_1, \delta_2]} = e^{-\frac{1}{2}\theta\delta_1\delta_2} = e^{-\frac{1}{2}\theta\delta^1\delta^2} \quad (516)$$

Assim:

$$\delta^1\delta^2 = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_x \\ -\sigma_x & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_y \\ -\sigma_y & 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -\mathbf{i}\sigma_z & 0 \\ 0 & -\mathbf{i}\sigma_z \end{pmatrix} = (-\mathbf{i}) \begin{pmatrix} \sigma_z & 0 \\ 0 & \sigma_z \end{pmatrix}$$

Isso é igual a  $-\mathbf{i}\Sigma$ .

Note que  $(\delta^1\delta^2) = -\mathbf{I}$ ;  $(\delta^1\delta^2)^3 = -(\delta^1\delta^2)$  e  $(\delta^1\delta^2)^4 = +\mathbf{I}$ . Temos, portanto  $\Sigma^2 = \Sigma$  e  $\Sigma^3 = \Sigma$ . e chegamos à série alternada:

$$\mathbf{S} = \mathbf{I} + \frac{1}{2}\theta \Sigma - \frac{1}{2!}\left(\frac{\theta}{2}\right)^2\mathbf{I} + \frac{1}{3!}\left(\frac{\mathbf{i}\theta}{2}\right)^3 \Sigma + \dots \quad (517)$$



Chegamos em:

$$(cos \frac{\theta}{2})\mathbf{I} + \mathbf{i}(sen \frac{\theta}{2}) \times \Pi \quad (518)$$

onde  $\Pi$  é igual:

$$\Pi = \begin{pmatrix} \sigma_z & 0 \\ 0 & \sigma_z \end{pmatrix}$$

Finalmente:

$$\psi'(\mathbf{x}') = \begin{pmatrix} e^{\mathbf{i}\frac{\theta}{2}} & 0 & 0 & 0 \\ 0 & e^{-\mathbf{i}\frac{\theta}{2}} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & e^{\mathbf{i}\frac{\theta}{2}} & 0 \\ 0 & 0 & 0 & e^{-\mathbf{i}\frac{\theta}{2}} \end{pmatrix} \psi(\mathbf{x})$$

Note que, por uma rotação completa ( $\theta = 2\pi$ ), um vetor vai nele mesmo  $\vec{\mathbf{v}}' = \vec{\mathbf{v}}$ , enquanto, o férmion vai no seu oposto:

$$\psi'(\mathbf{x}') = -\psi(\mathbf{x}) \quad (519)$$

A questão é agora, como a partir dos espinores, poemos construir os tensores do espaço-tempo?? Já sabemos que os espinores são elementos algébricos relacionados à partículas de spin 1/2, 3/2, etc....

Sabemos também que:

$$\psi_\alpha \otimes \mathbf{A}^\mu = \chi_\alpha^\mu \quad (520)$$

e ainda que

$$\frac{1}{2} \otimes 1 = \frac{1}{2} \oplus \frac{3}{2} \quad (521)$$

ou seja:

$$\chi_\alpha^\mu \ni \frac{1}{2}, \frac{3}{2} \quad (522)$$

A (522) é chamada de Espinor vetorial ou Rarita-Schwinger.

Onde  $\chi_\alpha^0, \chi^1_\alpha, \chi^2_\alpha, \chi^3_\alpha$ , tem ( $\alpha = 1, \dots, 4$ ) e se transforma:

$$\chi_\alpha^\mu(\mathbf{x}) \mapsto \chi_\alpha'^\mu(\mathbf{x}') = \Lambda_\nu^\mu(\mathbf{x}) \mathbf{S}_{\alpha\beta}(\omega) \chi_b^\nu \eta(\mathbf{x}) \quad (523)$$

ou seja

$$\chi'(\mathbf{x}') = \Lambda \otimes \mathbf{S} \chi(\mathbf{x}) \quad (524)$$

Dai:

$$\chi'(\mathbf{x}') = e^{\frac{1}{2}\omega^{k\lambda}\Omega_{k\lambda}} e^{-\frac{1}{8}\omega^{\rho\sigma}[\delta_r h o, \delta_\sigma]} \chi(\mathbf{x}) \quad (525)$$

Considerando a transformação de ordem infinitesimal, ou seja, tomando os termos só até a primeira ordem:

$$\chi'_\alpha{}^\mu(\mathbf{x}') = (\zeta_\nu^\mu + \frac{1}{2}\omega^{k\lambda}(\Omega_{k\lambda})_\nu^\mu)(\zeta_{\alpha\beta} - \frac{1}{8}\omega^{\rho\sigma}[\delta_\rho, \delta_\sigma]_{\alpha\beta})\chi_\beta{}^\nu(\mathbf{x}) = \quad (526)$$

Continuando....

$$\chi_\alpha{}^\mu(\mathbf{x}) - \omega_\nu^\mu \chi_\alpha{}^\nu(\mathbf{x}) - \frac{1}{8}\omega^{\rho\sigma}[\delta_\rho, \delta_\sigma]_{\alpha\beta}\chi_\beta{}^\mu(\mathbf{x}) + 0(\omega^2) \quad (527)$$

Note que, para a transformação infinitesimal, cada índice é retirado individualmente!!!!

Seja, por exemplo, um tensor genérico  $\mathbf{T}^{\mu\nu}$ . Daí:

$$\mathbf{T}'^{\mu\nu}_{\mathbf{k}\alpha\beta}(\mathbf{x}') \sim \mathbf{T}^{\mu\nu}_{\mathbf{k}\alpha\beta}(\mathbf{x}) + \zeta \mathbf{T}^{\mu\nu}_{\mathbf{k}\alpha\beta} \quad (528)$$

onde:

$$\zeta \mathbf{T}^{\mu\nu}_{\mathbf{k}\alpha\beta} = \omega_\rho^\mu \mathbf{T}^{\rho\nu}_{\mathbf{k}\alpha\beta} + \omega_\rho^\nu \mathbf{T}^{\mu\rho}_{\mathbf{k}\alpha\beta} - \omega_k^0 \mathbf{T}^{\mu\nu}_{\rho\alpha\beta} \dots \quad (529)$$

Continuando....

$$-\frac{1}{8}\omega^{\rho\sigma}[\delta_\rho, \delta_\sigma]_{\alpha\zeta} \mathbf{T}^{\mu\nu}_{\mathbf{k}\zeta\beta} - \frac{1}{8}\omega^{\rho\sigma}[\delta_\rho, \delta_\sigma]_{\zeta\beta} \mathbf{T}^{\mu\nu}_{\mathbf{k}\alpha\zeta} \quad (530)$$

representa o termo de transformação infinitesimal.

## 8.8 Construção dos bilineares (ou condensadas) fermiônicos

Como podemos, a partir de um espinor, formar, por exemplo, um escalar?? A pergunta procede, pois da composição de dois objetos de spin 1/2 formamos objetos de spin 0 e 1. Seja então:

$$\psi_\alpha \chi_\beta \equiv \mathbf{T}_{\alpha\beta} \ni 0, 1 \quad (531)$$

Aplicando a Transformação de Lorentz:

$$\mathbf{T}'_{\alpha\beta} = \psi'_\alpha \chi'_\beta = \mathbf{S}_{\alpha\delta} \mathbf{S}_{\beta\zeta} \psi_\delta \chi_\zeta \quad (532)$$

Observe que se  $\mathbf{T}'_{\alpha\beta}$  é um escalar, então,  $\mathbf{T}'_{\alpha\beta}(\mathbf{x}') = \mathbf{T}_{\alpha\beta}(\mathbf{x})$  e consequentemente, o produto das matrizes deve ser a identidade de alguma forma.

Como ilustração, tomemos  $\mathbf{E}^3$ , cujo grupo de rotação associado é o conhecido  $\text{SO}(3)$ . Neste caso, sabemos que  $\delta_i \equiv \sigma_i$ , ou seja, a Álgebra de Clifford associada ao grupo "coincide" com as matrizes de Pauli. Assim,  $\mathbf{x}' = \Lambda_{ij} \mathbf{x}_j$  e

$\Lambda^t \Lambda = \mathbf{I}$ . Além de  $\det \Lambda = 1$ .

As rotações  $\text{SO}(3)$  nos espinores é dada pela matriz:

$$\mathbf{S} = e^{-\frac{1}{8}\omega_{ij}[\delta_i, \delta_j]} \quad (533)$$

e daí:

$$\psi'(\mathbf{x}') = e^{-\frac{1}{8}\omega_{ij}[\delta_i, \delta_j]}\psi(\mathbf{x}) \quad (534)$$

Note que, como  $\delta_i^+ = \delta_i$ , temos:

$$\mathbf{S}^+ = e^{\frac{1}{8}\omega_{ij}[\delta_i, \delta_j]} = \mathbf{S}^{-1} \quad (535)$$

ou seja  $\mathbf{S}^+ \mathbf{S} = \mathbf{I}$ .

a matriz que representa as rotações dos espinores é unitária. Isto é, rotações de  $\text{SO}(3)$  são unitariamente implementadas no espaço espinorial. Na verdade, isto ocorrerá para todo  $\text{SO}(N)$  (espaço euclidiano de qualquer dimensão).

Assim:

$$\psi'(\mathbf{x}') = \mathbf{S}\psi(\mathbf{x}) \quad (536)$$

e

$$\chi'(\mathbf{x}') = \mathbf{S}\chi(\mathbf{x}) \quad (537)$$

e construir o produto:

$$\chi^+ \psi = \chi_1^* \psi'_1 + \chi_2^* \psi'_2 \quad (538)$$

Note que:

$$(\chi^+ \psi)' = \chi'^+ \psi' = \chi^+ \mathbf{S}^+ \mathbf{S} \psi \quad (539)$$

ou seja, a partir de dois espinores em 3 D espaciais, construímos um escalar. Daí:

$$\chi^+ \psi = \chi_\alpha^* \psi_\alpha \quad (540)$$

e então:

$$\chi_\alpha^* \psi'_\alpha = \mathbf{S}_{\alpha\beta}^* \chi_\beta \mathbf{S}_{\alpha\delta} \psi_\delta = \mathbf{S}_{\alpha\beta}^* \mathbf{S}_{\alpha\delta} \chi_\beta^* \psi_\delta \quad (541)$$

Assim:

$$(\chi_\alpha^* \psi_\alpha)' = \mathbf{S}_{\alpha\beta}^* \mathbf{S}_{\alpha\delta} \chi_\beta^* \psi_\delta = (\mathbf{S}^+ \mathbf{S})_{\beta\delta} \chi_\beta^* \psi_\delta = \chi_\beta^* \psi_\beta \quad (542)$$

onde o termo  $(\mathbf{S}^{*t})_{\beta\alpha} = (\mathbf{S}^+)_{\beta\alpha}$ .

Ou seja,  $\chi^+ \psi$  é a combinação que produz o  $s=0$  (escalar), a partir de dois espinores. A questão agora é: é possível trazer este procedimento para o espaço de Minkowski??? Isto é, em  $\mathbf{M}^{1,3}$ , sendo  $\psi' = \mathbf{S}\psi$ ,  $(\chi^+ \psi)' = (\chi^+ \psi)$ .

## 8.9 Construindo tensores a partir dos espinores

Tínhamos visto que, em  $SO(3)$ :

$$\psi(\vec{\mathbf{x}}) \mapsto \psi'(\vec{\mathbf{x}}') = \mathbf{S}(\theta)\psi\vec{\mathbf{x}}' \quad (543)$$

daí

$$\mathbf{S}^+\mathbf{S} = \mathbf{I}_2 \mapsto (\psi^+\psi)' = \psi^+\psi \quad (544)$$

que é escalar. Transportando a discussão para o espaço de Minkowski,  $\psi^+\psi$  é invariante de Lorentz???

A transformação é dada por:

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda_\nu^\mu(\omega)\mathbf{x}^\nu \quad (545)$$

ou

$$\psi'(\mathbf{x}') = \mathbf{S}(\omega)\psi(\mathbf{x}) \quad (546)$$

onde

$$\mathbf{S}(\omega) = e^{-\frac{1}{8}\omega^{\mu\nu}[\delta_\mu, \delta_\nu]} \quad (547)$$

e chegamos em

$$\mathbf{S}\delta^\mu\mathbf{S}^{-1} = (\Lambda^{-1})_\nu^\mu\delta^\nu \quad (548)$$

esta seria a condição de covariância da equação de Dirac sob  $SO(1,3)$ .

Da Teoria de Grupos o grupo  $SO(1,3)$  é um grupo não compacto. De acordo com o Teorema dos Grupos de Lie, será uma representação de dimensão finita de um grupo (não) compacto (não) são unitárias.

No espaço de Minkowski, portanto, temos:

$$(\psi^+\psi)' = \psi'^+\psi' = \psi^+\mathbf{S}^+\mathbf{S}\psi = \psi^+\delta^0\mathbf{S}^{-1}\delta^0\mathbf{S}\psi = (\psi^+\delta^0)\mathbf{S}^{-1}\delta^0\mathbf{S}\psi \quad (549)$$

Esta discussão justifica a introdução de um conjunto Hermiteano modificado no espaço dos espinores de Minkowski:

$$\psi^+ \mapsto \bar{\psi} \equiv \psi^+\delta^0 \quad (550)$$

Este é o chamado conjunto de Dirac.

Assim, seja  $\Gamma$  uma matriz genérica ativando nos  $\psi'$ :

$$\bar{\Gamma} \equiv \delta^0\Gamma^+\delta^0 \quad (551)$$

e daí

$$\overline{\Gamma\psi} = (\Gamma\psi)^+\delta^0 = \psi^+\Gamma^+\delta^0 = \overline{\psi}\overline{\Gamma} \quad (552)$$

ou seja:

$$\overline{\Gamma_1\Gamma_2} \equiv \delta^0(\Gamma_1\Gamma_2)^+\delta^0 = \delta^0\Gamma_2^+\Gamma_1^+\delta^0 = \overline{\Gamma_2}\overline{\Gamma_1} \quad (553)$$

Além disto  $\mathbf{C} \in \text{complexos}$ .

$$\overline{\mathbf{C}\psi} = \mathbf{C}^*\overline{\psi} \quad (554)$$

e

$$\overline{\mathbf{C}\Gamma} = \mathbf{C}^*\overline{\Gamma} \quad (555)$$

E, para qualquer álgebra de Clifford (independente de ser o espaço de Minkowski):

$$\mathbf{S}^{-1} = \overline{\mathbf{S}} \mapsto \overline{\mathbf{S}}\mathbf{S} = \mathbf{I} \quad (556)$$

Assim:

$$\psi^+\psi \mapsto \overline{\psi}\psi \quad (557)$$

Note que  $(\overline{\psi}\psi)$  é um escalar de Lorentz (independente do referencial), mas não é um escalar positivo definido:

$$\psi' = \mathbf{S}\psi \quad (558)$$

e

$$\psi'^+ = \psi^+\mathbf{S}^+ \quad (559)$$

daí:

$$\psi'^+\delta^0 = \overline{\psi'} = \psi^+\mathbf{S}^+\delta^0 = \overline{\psi}\overline{\mathbf{S}} = \overline{\psi}\mathbf{S}^{-1} \quad (560)$$

Chegamos em

$$\overline{\psi'}\psi' = \overline{\psi}\mathbf{S}^{-1}\mathbf{S}\psi = \overline{\psi}\psi \quad (561)$$

Mas, o que é  $\psi^+\psi$ ???

Note que:

$$\psi^+\psi = \psi^+\delta^0\delta^0\psi = \overline{\psi}\delta^0\psi \equiv \mathbf{v}^0 \quad (562)$$

Mas, identificaremos:

$$\mathbf{v}^0 \oplus \mathbf{v}^i \equiv \mathbf{v}^\mu \quad (563)$$

onde

$$\psi^+\psi \equiv \overline{\psi}\delta^0\psi \in \overline{\psi}\delta^\mu\psi \quad (564)$$

de modo que

$$\mathbf{v}^\mu \equiv \overline{\psi}\delta^\mu\psi \quad (565)$$

Aqui são 4 números  $\mathbf{v}^0$ ,  $\mathbf{v}^1$ ,  $\mathbf{v}^2$  e  $\mathbf{v}^3$ . Estes números  $\mathbf{v}^0$ ,  $\mathbf{v}^1$ ,  $\mathbf{v}^2$  e  $\mathbf{v}^3$  são as componentes de um 4-vetor se nós assegurarmos que se relacionam

devidamente sob a ação de uma transformação de Lorentz geral, ou seja,  $\psi^+ \psi = \bar{\psi} \delta^0 \psi \mapsto \bar{\psi} \delta^\mu \psi$  e  $\bar{\psi} \delta^i \psi$ .

Aplicando a transformação de Lorentz:

$$(\bar{\psi} \delta^\mu \psi)' = \bar{\psi}' \delta^\mu \psi' = \bar{\psi} \mathbf{S}^{-1} \delta^\mu \mathbf{S} \psi = \Lambda_\nu^\mu \bar{\psi} \delta^\nu \psi \quad (566)$$

ou seja:

$$\mathbf{v}'^\mu = \Lambda_\nu^\mu \mathbf{v}^\nu \quad (567)$$

Temos, conseqüentemente,  $\bar{\psi} \delta^\mu \psi$  que constitui um 4-vetor do espaço tempo. Então, temos  $\bar{\psi} \psi \equiv \Phi$  que é escalar e  $\bar{\psi} \delta^\mu \psi \equiv \mathbf{v}^\mu$  que é 4-vetor.

Seja agora:

$$\sum^{\mu\nu} \equiv -\frac{1}{4} [\delta^\mu, \delta^\nu] \quad (568)$$

então

$$(\bar{\psi} \sum^{\mu\nu} \psi)' = \bar{\psi}' \sum^{\mu\nu} \psi' = \bar{\psi} \mathbf{S}^{-1} \sum^{\mu\nu} \mathbf{S} \psi = \quad (569)$$

Continuando, teremos:

$$(\bar{\psi} \sum^{\mu\nu} \psi)' = \Lambda_k^\mu \Lambda_\lambda^\nu (\bar{\psi} \sum^{k\lambda} \psi) \quad (570)$$

ou

$$\mathbf{T}'^{\mu\nu} = \Lambda_k^\mu \Lambda_\lambda^\nu \mathbf{T}^{k\lambda} \quad (571)$$

Achamos o tensor !!!!!!! Começamos assim, a nos convencer que todas as estruturas fundamentais do espaço-tempo a partir de espinores.

## 8.10 Significado físico da grandeza $\bar{\psi} \delta^\mu \psi$

Com base na equação de Dirac:

$$\mathbf{i} \delta^\mu \partial_\mu \psi - \mathbf{m} \psi = 0 \quad (572)$$

ou

$$\mathbf{i} (\delta^\mu)_{\alpha\beta} \partial_\mu \psi_\beta - \mathbf{m} \psi_\alpha = 0 \quad (573)$$

Multiplicando o termo da esquerda por  $\psi$ , temos:

$$\mathbf{i} \bar{\psi} \delta^\mu \partial_\mu \psi - \mathbf{m} \bar{\psi} \psi = 0 \quad (574)$$

é uma equação invariante por Lorentz. Daí:

$$\overline{\mathbf{i} \delta^\mu \partial_\mu \psi} - \mathbf{m} \psi = 0 \quad (575)$$

que leva

$$-\mathbf{i}(\partial_\mu \bar{\psi})\bar{\delta}^\mu - \mathbf{m}\bar{\psi} = 0 \quad (576)$$

Mas:

$$\delta^{0+} = \delta^0 = \bar{\delta}^0 \equiv \delta^0 \delta^{0+} \delta^0 = \delta^0 \quad (577)$$

e

$$\delta^{i+} = -\delta^i = \bar{\delta}^i \equiv \delta^0 \delta^{i+} \delta^0 = -\delta^0 \delta^i \delta^0 = \delta^0 \delta^0 \delta^i = \delta^i = \bar{\delta}^\mu = \delta^\mu \quad (578)$$

Usando (574), (576) e (578), segue que:

$$\mathbf{i}\bar{\psi}\delta^\mu\partial_\mu\psi - \mathbf{m}\bar{\psi}\psi = 0 \quad (579)$$

consequentemente

$$\mathbf{i}(\partial_\mu \bar{\psi})\delta^\mu + \mathbf{m}\bar{\psi} = 0 \quad (580)$$

Chegamos em

$$\mathbf{i}(\partial_\mu \bar{\psi})\delta^\mu\psi + \mathbf{m}\bar{\psi}\psi = 0 \quad (581)$$

Prosseguindo

$$(\partial_\mu \bar{\psi})\delta^\mu\psi + \bar{\psi}\delta^\mu(\partial_\mu\psi) = 0 \mapsto \partial_\mu(\bar{\psi}\delta^\mu\psi) = 0 \quad (582)$$

ou seja:

$$\partial_\mu \bar{\psi}\delta^\mu\psi = 0 \mapsto \partial_0 \bar{\psi}\delta^0\psi + \partial_i \bar{\psi}\delta^i\psi = 0 \mapsto \frac{1}{c}\partial_t(\bar{\psi}\delta^0\psi) + \vec{\nabla} \cdot (\bar{\psi}\vec{\delta}\psi) = 0 \quad (583)$$

que é uma lei de "conservação".

Além disto:

$$(\bar{\psi}\delta^\mu\psi)^* = (\bar{\psi}\delta^\mu\psi)^+ = \overline{\bar{\psi}\delta^\mu\psi} = \bar{\psi}\delta^\mu\bar{\bar{\psi}} = \bar{\psi}\delta^\mu\psi \quad (584)$$

pois

$$\bar{\bar{\psi}} = \delta^0(\bar{\psi})^+ = \delta^0(\psi^+\delta^0)^+ = \delta^0\delta^0\psi = \psi \quad (585)$$

ou seja

$$\bar{\bar{\psi}} = \psi \quad (586)$$

e

$$\bar{\bar{\Gamma}} = \Gamma \quad (587)$$

Daí, concluímos que  $\bar{\psi}\delta^\mu\psi$ , além de ser um 4-vetor de Lorentz, também é uma grandeza real e conservada:

$$\bar{\psi}\delta^\mu\psi \equiv \mathbf{j}^\mu \mapsto \partial_\mu \mathbf{j}^\mu = 0 \quad (588)$$

Então

$$\frac{1}{c} \partial_t \bar{\psi} \delta^0 \psi + \partial_i \bar{\psi} \delta^i \psi = 0 \quad (589)$$

Assim

$$\frac{1}{c} \frac{d}{dt} \int \mathbf{d}^3 \mathbf{x} \bar{\psi} \delta^0 \psi = - \int \mathbf{d}^3 \mathbf{x} \vec{\nabla} \cdot (\bar{\psi} \vec{\delta} \psi) = \oint_{\Sigma} \mathbf{d} \vec{\Sigma} \cdot \vec{\mathbf{j}} \quad (590)$$

ou

$$\frac{1}{c} \dot{\mathbf{Q}} = \oint_{\Sigma_v} \mathbf{d} \vec{\Sigma} \cdot \vec{\mathbf{j}} \quad (591)$$

Como interpretar esta carga que se conserva???????

## 8.11 Stress-tensor canônico

Suponha uma Lagrangeana invariante por transformação no espaço-tempo, isto é, as coordenadas  $\mathbf{x}^\mu$  não aparecem explicitamente:

$$\mathbf{L} = \mathbf{L}(\phi, \partial_\mu \phi) \quad (592)$$

Fazendo a transformação infinitesimal:

$$\mathbf{x}^\mu \mapsto \mathbf{x}^\mu + \mathbf{a}^\mu \quad (593)$$

de modo que o campo:

$$\phi \mapsto \phi(\mathbf{x} + \mathbf{a}) \quad (594)$$

ou seja

$$\delta \phi = \phi(\mathbf{x} + \mathbf{a}) - \phi(\mathbf{x}) = \phi(\mathbf{x}) + \mathbf{a}^\mu \partial_\mu \phi(\mathbf{x}) - \phi(\mathbf{x}) = \mathbf{a}^\mu \partial_\mu \phi(\mathbf{x}) \quad (595)$$

e também

$$\delta \partial_\mu \phi = \partial_\mu \delta \phi = \mathbf{a}^\nu \partial_\mu \partial_\nu \phi \quad (596)$$

A variação na Lagrangeana

$$\delta \mathbf{L} = \mathbf{a}^\mu \partial_\mu \mathbf{L} = \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \phi} \delta \phi + \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \delta \partial_\mu \phi \quad (597)$$

continuando.....

$$\partial_\mu \left( \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \right) \mathbf{a}^\nu \partial_\nu \phi + \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \mathbf{a}^\nu \partial_\nu \partial_\mu \phi = \dots \quad (598)$$

continuando....

$$\mathbf{a}^\nu \left[ \left( \partial_\mu \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \right) \partial_\nu \phi + \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial_\mu \partial_\nu \phi \right] = \mathbf{a}^\nu \partial_\mu \left[ \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right] \quad (599)$$



Assim

$$\mathbf{a}^\nu \partial_\mu \left[ \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right] - \mathbf{a}^\nu \partial_\nu \mathbf{L} = 0 \quad (600)$$

e

$$\mathbf{a}^\nu \left[ \partial_\mu \left( \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi \right) - \delta_\nu^\mu \partial_\mu \mathbf{L} \right] = 0 \quad (601)$$

Como  $\mathbf{a}^\nu$  é uma variação arbitrária:

$$\partial_\mu \left[ \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi - \delta_\nu^\mu \mathbf{L} \right] = 0 \quad (602)$$

e definimos:

$$\mathbf{T}_\nu^\mu = \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial_\nu \phi - \delta_\nu^\mu \mathbf{L} \quad (603)$$

ou

$$\mathbf{T}^{\mu\nu} = \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial^\nu \phi - \eta^{\mu\nu} \mathbf{L} \quad (604)$$

A equação (604) é chamada de Tensor de Stress-canônico.

Note que  $\mathbf{T}^{\mu\nu} \neq \mathbf{T}^{\nu\mu}$ , ou seja, o tensor de Stress-canônico, em geral, não é simétrico (exceto, caso de Klein-Gordon). Note ainda que ele se conserva, por construção, somente com relação a um dos índices, neste caso o índice  $\mu$ .

## 8.12 EXERCÍCIO

Mostre que  $\mathbf{T}^{\mu\nu}$  é definido por  $\mathbf{T}^{\mu\nu} = \frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \partial_\mu \phi} \partial^\nu \phi - \eta^{\mu\nu} \mathbf{L}$  é tal que  $\partial_\mu \mathbf{T}^{\mu\nu} = 0$ .

Tomando a expressão  $\partial_\mu \mathbf{T}^{\mu\nu} = 0$ , e integrando, segue-se:

$$\int \partial_\mu \mathbf{T}^{\mu\nu} d^3\vec{x} = 0 \mapsto \int \partial_t \mathbf{T}^{0\nu} d^3\vec{x} + \int \partial_i \mathbf{T}^{i\nu} d^3\vec{x} = \dots \quad (605)$$

continuando....

$$\frac{d}{dt} \int \mathbf{T}^{0\nu} d^3\vec{x} + \int_S \mathbf{T}^{i\nu} \mathbf{S}_i = \quad (606)$$

Chegamos em

$$\frac{d}{dt} \int \mathbf{T}^{0\nu} d^3\vec{x} = 0 \quad (607)$$

ou seja

$$\mathbf{P}^\mu = (\mathbf{E}, \vec{\mathbf{P}}) \equiv \int \mathbf{T}^{0\mu} d^3\vec{x} \quad (608)$$

pois

$$\frac{d\mathbf{P}^\mu}{dt} = 0 \quad (609)$$

temos  $\frac{d\mathbf{E}}{dt} = 0$  e  $\frac{d\vec{\mathbf{P}}}{dt} = 0$ .

Na eletrodinâmica de Maxwell, a Lagrangeana é dada por:

$$\mathbf{L} = -\frac{1}{4}\mathbf{F}_{\mu\nu}\mathbf{F}^{\mu\nu} = -\frac{1}{4}[(\partial_\mu\mathbf{A}_\nu - \partial_\nu\mathbf{A}_\mu)(\partial^\mu\mathbf{A}^\nu - \partial^\nu\mathbf{A}^\mu)] = \dots \quad (610)$$

continuando...

$$-\frac{1}{2}(\partial_\mu\mathbf{A}_\nu\partial^\mu\mathbf{A}^\nu - \partial_\mu\mathbf{A}_\nu\partial^\nu\mathbf{A}^\mu) \quad (611)$$

o stress tensor canônico:

$$\mathbf{T}^{\alpha\beta} = \frac{\delta\mathbf{L}}{\delta\partial_\alpha\mathbf{A}_\lambda}\partial^\beta\mathbf{A}_\lambda - \eta^{\alpha\beta}\mathbf{L} \quad (612)$$

Chegamos em

$$(-\delta_\mu^\alpha\delta_\nu^\lambda\partial^\mu\mathbf{A}^\nu + \frac{1}{2}\delta_\mu^\alpha\delta_\nu^\lambda\partial^\nu\mathbf{A}^\mu + \frac{1}{2}\partial^\mu\mathbf{A}^\nu\delta_\nu^\alpha\delta_\mu^\lambda)\partial^\beta\mathbf{A}_\lambda - \eta^{\alpha\beta}\mathbf{L} \quad (613)$$

Ao fazer estes cálculos, o tensor de stress canônico, além de não ser simétrico, também surge dependendo explicitamente do campo  $\mathbf{A}_\mu$ . Isto leva a um  $\mathbf{T}^{\alpha\beta}$  diferente para cada gauge fixado, ou seja, ele não é invariante de gauge. E para terminar de "desgraça-lo", o tensor de stress canônico não possui traço nulo para partículas de massa nula.

### 8.13 Razões para um tensor de energia-momento simétrico

Razão 1: Temos na Gravitação, a seguinte relação:

$$\mathbf{G}^{\mu\nu} = -\delta\pi\mathbf{G}\theta^{\mu\nu} \quad (614)$$

O termo da esquerda é o chamado Tensor de Einstein e possui informações de curvatura. O termo da direita também deve ser simétrico, além de conter toda a informação de ??????????.

Razão 2: O momento angular total do campo não se conserva se o stress-tensor não é simétrico:

$$\mathbf{M}^{\alpha\beta\delta} = \mathbf{T}^{\alpha\beta}\mathbf{x}^\delta - \mathbf{T}^{\alpha\delta}\mathbf{x}^\beta \mapsto \partial_\alpha\mathbf{M}^{\alpha\beta\delta} = \mathbf{T}^{\alpha\beta}\zeta_\alpha^\delta - \mathbf{T}^{\alpha\delta}\zeta_\alpha^\beta = \mathbf{T}^{\delta\beta} - \mathbf{T}^{\beta\delta} \neq 0 \quad (615)$$

Temos para tudo isso, se  $\mathbf{T}^{\delta\beta} \neq \mathbf{T}^{\beta\delta}$ .

## 8.14 Tensor de energia-momento (ou stress-tensor) simétrico

A definição do  $\mathbf{T}^{\mu\nu}$  é ambígua. Além disto, não é, por si só, uma quantidade mensurável; por outro lado, o momentum e a energia "contidos" nele são. É possível redefiní-la, somando um termo antissimétrico:

$$\mathbf{T}^{\mu\nu} \mapsto \mathbf{T}^{\mu\nu} + \partial_\lambda \mathbf{E}^{\lambda\mu\nu} = \theta^{\mu\nu} = \theta^{\nu\mu} \quad (616)$$

onde  $\mathbf{E}^{\lambda\mu\nu} = -\mathbf{E}^{\mu\lambda\nu}$ . Note que a conservação se mantém:

$$\partial_\mu \theta^{\mu\nu} = 0 \quad (617)$$

e chamamos

$$\theta^{\mu\nu} = \theta^{\nu\mu} \quad (618)$$

de stress-tensor simétrico.

Daí

$$\partial_\mu \theta^{\mu\nu} = 0 \mapsto \int \partial_\mu \theta^{\mu\nu} \mathbf{d}^3\vec{\mathbf{x}} = 0 \mapsto \frac{\mathbf{d}}{\mathbf{d}t} \int \theta^{0\nu} \mathbf{d}^3\vec{\mathbf{x}} = 0 \quad (619)$$

ou seja

$$\mathbf{P}^\mu = (\mathbf{E}, \vec{\mathbf{P}}) = \int \mathbf{d}^3\vec{\mathbf{x}} \theta^{0\mu} \quad (620)$$

Se, por exemplo, "ligarmos a corrente":

$$\tau^{\mu\nu} = \theta^{\mu\nu} + \mathbf{j}^{\mu\nu} \quad (621)$$

em geral, teremos  $\partial_\mu \tau^{\mu\nu} \neq 0$ ,  $\partial_\mu \theta^{\mu\nu} \neq 0$  e  $\partial_\mu \mathbf{j}^{\mu\nu} \neq 0$ , ou seja, estragou tudo. Suponha que:

$$\partial_\mu \theta^{\mu\nu} = \mathbf{f}^\nu \quad (622)$$

Daí

$$\int \partial_\mu \theta^{\mu\nu} \mathbf{d}^3\vec{\mathbf{x}} = \int \mathbf{f}^\nu \mathbf{d}^3\vec{\mathbf{x}} \mapsto \frac{\mathbf{d}}{\mathbf{d}t} \mathbf{P}^\nu = \int \mathbf{f}^\nu \mathbf{d}^3\vec{\mathbf{x}} \quad (623)$$

Acabamos de encontra a Segunda Lei de Newton!!!!!!

Seja:

$$\partial_\mu \mathbf{M}^{\mu\nu} = -\mathbf{f}^\nu \quad (624)$$

A relação (624) é chamada de Tensor densidade de matéria. Então, a soma  $\theta^{\mu\nu} + \mathbf{M}^{\mu\nu}$  se conserva, pois:

$$\partial_\mu (\theta^{\mu\nu} + \mathbf{M}^{\mu\nu}) = \mathbf{f}^\nu - \mathbf{f}^\nu = 0 \quad (625)$$

Segue-se, então, a seguinte sequência de passos:

- 1 - Ligar a corrente  $\partial_\mu \theta^{\mu\nu} = \mathbf{f}^\nu$ .
- 2 - Quem é  $\mathbf{f}^\nu$ ? É o mais simples tensor contravariante construído com uma derivada conveniente do campo e a corrente.
- 3 - Desligar a corrente.

Note que assim, surge naturalmente a expressão da força da teoria, sem precisar postular.

## 8.15 Exemplo de Klein-Gordon

$$\square\phi + \mathbf{m}^2\phi = 0 \quad (626)$$

Assim, seguiremos os seguintes passos:

Ligaremos a corrente

$$\square\phi + \mathbf{m}^2\phi = \mathbf{j} \quad (627)$$

Assim:

$$\mathbf{f}^\mu = \mathbf{j}\partial^\mu\phi = (\square\phi + \mathbf{m}^2\phi)\partial^\mu\phi \quad (628)$$

Mas:

$$\mathbf{m}^2\phi\partial^\mu\phi = \partial^\mu\left(\frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2}\right) = \partial_\nu(\eta^{\mu\nu}\frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2}) \quad (629)$$

Chegamos em

$$\partial_\nu(\partial^\nu\phi\partial^\mu\phi) = (\square\phi)\partial^\mu\phi + \partial^\nu\phi\partial^\mu\partial_\nu\phi = (\square\phi)\partial^\mu\phi + \partial^\mu\left(\frac{\partial^\nu\phi\partial_\nu\phi}{2}\right) \quad (630)$$

Assim:

$$\mathbf{f}^\mu = \partial_\nu(\eta^{\mu\nu}\frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2}) + \partial_\nu(\partial^\mu\phi\partial^\nu\phi) - \partial^\mu\left(\frac{\partial_\alpha\phi\partial^\alpha\phi}{2}\right) \quad (631)$$

Terminamos em

$$\partial_\nu[\eta^{\mu\nu}\frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2} + \partial^\mu\phi\partial^\nu\phi - \eta^{\mu\nu}\frac{\partial_\alpha\phi\partial^\alpha\phi}{2}] \quad (632)$$

é a expressão da força doida incluída na teoria.

E por, último, desligaremos a corrente:

$$\partial_\nu[\partial^\mu\phi\partial^\nu\phi + \eta^{\mu\nu}\frac{\mathbf{m}^2\phi^2}{2} - \eta^{\mu\nu}\frac{\partial_\alpha\phi\partial^\alpha\phi}{2}] = 0 \quad (633)$$

Como resposta final, obteremos:

$$\theta^{\mu\nu} = \partial^\mu \phi \partial^\nu \phi + \eta^{\mu\nu} \frac{\mathbf{m}^2 \phi^2}{2} - \eta^{\mu\nu} \frac{\partial_\alpha \phi \partial^\alpha \phi}{2} \quad (634)$$

Em Maxwell:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = 0 \quad (635)$$

e

$$\partial_\alpha \mathbf{F}_{\beta\delta} + \partial_\delta \mathbf{F}_{\alpha\beta} + \partial_\beta \mathbf{F}_{\delta\alpha} = 0 \quad (636)$$

Temos que ligar a corrente:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu \quad (637)$$

e

$$\partial_\alpha \mathbf{F}_{\beta\delta} + \partial_\delta \mathbf{F}_{\alpha\beta} + \partial_\beta \mathbf{F}_{\delta\alpha} = 0 \quad (638)$$

Temos:

$$\mathbf{f}^\mu = \mathbf{j}_\nu \mathbf{F}^{\nu\mu} = (\partial^\lambda \mathbf{F}_{\lambda\nu}) \mathbf{F}^{\nu\mu} \quad (639)$$

Mas

$$\partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\nu\mu}) = (\partial^\lambda \mathbf{F}_{\lambda\nu}) \mathbf{F}^{\nu\mu} + \mathbf{F}_{\lambda\nu} \partial^\lambda \mathbf{F}^{\nu\mu} \quad (640)$$

Daí

$$\mathbf{f}^\mu = \partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\nu\mu}) - \mathbf{F}_{\lambda\nu} \partial^\lambda \mathbf{F}^{\nu\mu} = \partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\nu\mu}) - \frac{1}{2} \mathbf{F}_{\lambda\nu} [\partial^\lambda \mathbf{F}^{\nu\mu} - \partial^\nu \mathbf{F}^{\lambda\mu}] \quad (641)$$

O produto de um tensor simétrico por um simétrico é nulo.

$$\mathbf{f}^\mu = \partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\nu\mu}) - \frac{1}{2} \mathbf{F}_{\lambda\nu} [\partial^\lambda \mathbf{F}^{\lambda\mu} + \partial^\nu \mathbf{F}^{\mu\lambda}] \quad (642)$$

Mas, da identidade de Bianchi:

$$\partial_\alpha \mathbf{F}_{\beta\delta} + \partial_\beta \mathbf{F}_{\delta\alpha} + \partial_\delta \mathbf{F}_{\alpha\beta} = 0 \quad (643)$$

então

$$\mathbf{f}^\mu = \partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\nu\mu}) + \frac{1}{2} \mathbf{F}_{\lambda\nu} \partial^\mu \mathbf{F}^{\lambda\nu} = \partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\nu\mu}) + \frac{1}{4} \partial^\mu (\mathbf{F}_{\lambda\nu} \mathbf{F}^{\lambda\nu}) = \partial_\nu (\theta^{\mu\nu}) \quad (644)$$

Assim

$$\mathbf{f}^\mu = \partial^\lambda (\mathbf{F}_{\lambda\delta} \mathbf{F}^{\delta\mu}) + \frac{1}{4} \partial^\mu (\mathbf{F}_{\alpha\beta} \mathbf{F}^{\alpha\beta}) = \partial_\lambda (\mathbf{F}_\delta^\lambda \mathbf{F}^{\delta\mu}) + \frac{1}{4} \eta^{\mu\nu} \partial_\nu (\mathbf{F}_{\alpha\beta} \mathbf{F}^{\alpha\beta}) \quad (645)$$

Chegamos em

$$\partial_\nu [\mathbf{F}_\delta^\nu \mathbf{F}^{\delta\mu} + \frac{1}{4} \eta^{\mu\nu} \mathbf{F}_{\alpha\beta} \mathbf{F}^{\alpha\beta}] \quad (646)$$

Agora, desligaremos a corrente:

$$\mathbf{F}_\delta^\nu \mathbf{F}^{\delta\mu} = -\mathbf{F}_\delta^\nu \mathbf{F}^{\mu\delta} = -\mathbf{F}^{\nu\delta} \mathbf{F}_\delta^\mu = \mathbf{F}^{\delta\nu} \mathbf{F}_\nu^\mu = \mathbf{F}_\delta^\mu \mathbf{F}^{\mu\delta} \mathbf{F}_\delta^\nu \quad (647)$$

Voltando em (644), obtém-se:

$$\mathbf{f}^\mu = \partial_\nu [\mathbf{F}_\delta^\mu \mathbf{F}^{\delta\nu} + \frac{1}{4} \eta^{\mu\nu} \mathbf{F}_{\alpha\beta} \mathbf{F}^{\alpha\beta}] \quad (648)$$

isto é

$$\theta^{\mu\nu} \mathbf{F}_\delta^\mu \mathbf{F}^{\delta\nu} + \frac{1}{4} \eta^{\mu\nu} \mathbf{F}_{\alpha\beta} \mathbf{F}^{\alpha\beta} \quad (649)$$

## 8.16 De volta à Equação de Dirac

$$(\mathbf{i}\partial^\mu \partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (650)$$

Sendo  $\partial_\mu \bar{\psi} \partial^\mu \psi = 0$  e  $\mathbf{j}^\mu$  está conservada.

Temos

$$\mathbf{Q} = \int \mathbf{d}^3 \vec{\mathbf{x}} \mathbf{j}^0(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) = \int \mathbf{d}^3 \vec{\mathbf{x}} \psi^+ \psi \quad (651)$$

O que vamos discutir aqui são as implicações das correntes conservadas.

Temos a corrente vetorial, em SO(1,3):

$$\bar{\psi} \partial^\mu \psi \mapsto \bar{\psi}' \partial^\mu \psi \quad (652)$$

temos

$$\psi' = \mathbf{S}(\omega) \psi \mapsto (\bar{\psi} \partial^\mu \psi)' = \Lambda_\nu^\mu(\omega) (\bar{\psi} \partial^\mu \psi) \quad (653)$$

O que esta corrente descreve??????

Vamos analisar os férmions de massa nula:

$$\mathbf{i}\partial^\mu \partial_\mu \psi = 0 \quad (654)$$

Pela Álgebra de Clifford, temos  $\delta_5 = \delta^0 \delta^1 \delta^2 \delta^3$ . Assim

$$(\delta_5)_{Weyl} = \begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & -\mathbf{I} \end{pmatrix}$$

e

$$(\delta_5)_{Dirac} = \begin{pmatrix} 0 & \mathbf{I} \\ \mathbf{I} & 0 \end{pmatrix}$$

Assim, temos que  $\delta_5^2 = \mathbf{I}$ ;  $\delta_5^+ = \delta_5$  e  $\bar{\delta}_5 = -\delta_5$ . No termo,  $\mathbf{i}\delta_\mu^\partial\psi = 0$ , inserimos no início,  $\delta_5$ .

Temos  $\delta_5, \delta^\mu = 0$ . Assim,  $-\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu(\delta_5\psi) = 0$ . O termo  $\delta_5\psi$  também é solução.

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (655)$$

e

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m})(\delta_5\psi) = 0 \quad (656)$$

Ambas equações são diferentes. Portanto, temos que  $\psi' \sim \delta_5\psi \neq \psi$ . Também é solução, é simétrico. Na simetria quiral.  $\psi$  e  $\delta_5\psi$  são soluções da mesma equação.

## 8.17 Papel importante da matriz $\delta_5$ no espaço espinorial

Quando

$$\delta_5^2 = \mathbf{I} \quad (657)$$

define operadores projeção. Temos:

$$\mathbf{P}_+ \equiv \frac{1 + \delta_5}{2} : \mathbf{P}_+^2 = \mathbf{P}_+ \quad (658)$$

e

$$\mathbf{P}_- \equiv \frac{1 - \delta_5}{2} : \mathbf{P}_-^2 = \mathbf{P}_- \quad (659)$$

Chegamos em

$$\mathbf{P}_+ + \mathbf{P}_- = \mathbf{I} \quad (660)$$

Com  $\psi$  genérico:

$$\psi = (\mathbf{P}_+ + \mathbf{P}_-)\psi = (\mathbf{P}_+\psi) + (\mathbf{P}_-\psi) \quad (661)$$

e

$$\mathbf{P}_+\mathbf{P}_- = \mathbf{P}_-\mathbf{P}_+ = 0 \quad (662)$$

Assim

$$\psi_+ = \mathbf{P}_+\psi \quad (663)$$

e

$$\mathbf{P}_-\psi_+ = \mathbf{P}_-\mathbf{P}_+\psi \quad (664)$$

Temos

$$\mathbf{P}_+\psi_+ = \mathbf{P}_+\mathbf{P}_+\psi_+ \mapsto \delta_5\psi_+ = +\psi_+ \quad (665)$$

e

$$\mathbf{P}_- \psi_- = \mathbf{P}_- \mathbf{P}_- \psi_- \mapsto \delta_5 \psi_- = -\psi_- \quad (666)$$

Onde  $\psi_+ = \psi_L$  chamado de left hand e  $\psi_- = \psi_R$  é o chamado right hand.

A característica de quiralidade é ou não Lorentz-invariante????

$$\psi_L \mapsto (\psi_L)' \quad (667)$$

onde  $\psi'_L$  é tal que  $\delta_5 \psi'_L = +\psi'_L$ .

O transformado de Lorentz de  $\psi_L$  continua  $\mathbf{L}$ ????

$$\psi' = e^{-\frac{1}{8}\omega^{\mu\nu}[\delta_\mu, \delta_\nu]} \psi \quad (668)$$

O  $\delta_5$  sempre "vê" pares de  $\delta_\mu \delta_\nu$ , portanto:

$$(\psi')_L = e^{-\frac{1}{8}\omega^{\mu\nu}[\delta_\mu, \delta_\nu]} \psi_L = (\psi_L)' \quad (669)$$

Chegamos em:

$$[\delta_5, \mathbf{S}(\omega)] = 0 \quad (670)$$

Definição da quiralidade vem da matriz  $\delta_5$ , onde é a relação de comutação entre  $\delta_5$  e  $\delta_\mu, \delta_\nu$ .

Temos  $\dim \psi_L = 2$ ,  $\dim \psi_R = 2$  e  $\delta_5 \psi = \psi$ . Assim

$$\begin{pmatrix} 0 & \mathbf{I} \\ \mathbf{I} & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi \\ \zeta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \chi \\ \zeta \end{pmatrix}$$

onde  $\chi = \zeta$ . Constatação: Os férmions mais fundamentais do espaço de Minkowski NÃO são os férmions de Dirac, e sim, os férmions quirais ed Weye (L e R). Os férmions quirais descrevem representações inequivalentes (R e L) do grupo de Lorentz. Sabemos que um férmion quiral é uma partícula de massa nula e spin igual a  $\frac{n}{2}$ .

Voltando à equação de Dirac, sem massa, chegamos à conclusão que sua solução mais geral é dada em termos de espinores quirais. Assim

$$\mathbf{i} \delta^\mu \partial_\mu \psi = 0 \quad (671)$$

Isso gera

$$\mathbf{i} \partial_\mu (\delta_5 \psi) = 0 \quad (672)$$



Dois grupos são gerados  $\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi_L = 0$  e  $\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi_R = 0$ .

E ainda

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi = 0 \quad (673)$$

que são os férmions quirais de Weye (representação de Weye).

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m})\psi = 0 \quad (674)$$

que são os férmions de Dirac (representação de Dirac).

Assim, na conjugação de Dirac

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi = 0 \quad (675)$$

e

$$\mathbf{i}\partial_\mu\bar{\psi}\delta^\mu = 0 \quad (676)$$

Temos ainda

$$\mathbf{j}_{(5)}^\mu \equiv \bar{\psi}\delta^\mu\delta_5\psi \quad (677)$$

A violação da carga se encontra em

$$\partial_\mu\mathbf{j}_{(5)}^\mu = \text{?????} \quad (678)$$

Temos

$$(\partial_\mu\bar{\psi})\delta^\mu\delta_5\psi + \bar{\psi}\delta^\mu\delta_5(\partial_\mu\psi) \quad (679)$$

O termo  $(\partial_\mu\bar{\psi})\delta^\mu$ , antes da soma será igual a 0. Assim, temos

$$-\bar{\psi}\delta_5\delta^\mu\partial_\mu\psi \quad (680)$$

Dessa vez, o termo  $\delta^\mu\partial_\mu\psi$  é igual a 0.

Temos  $\partial_\mu\mathbf{j}_{(5)}^\mu = 0$ , se  $m=0$ .

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi = \mathbf{m}\psi = \mathbf{i}(\partial_\mu\bar{\psi})\delta^\mu = -\mathbf{m}\bar{\psi} \quad (681)$$

Temos que

$$\partial_\mu\mathbf{j}_{(5)}^\mu = 2\mathbf{i}m\bar{\psi}\delta_5\psi \mapsto \mathbf{j}_{(5)}^\mu \quad (682)$$

temos que a carga é conservada, se  $m=0$ . Mas, a conservação é violada proporcionalmente a massa  $m$ .

Temos ainda a corrente quiral

$$\mathbf{j}_{(5)}^\mu \equiv \bar{\psi}\delta^\mu\delta_5\psi \quad (683)$$

## 8.18 Aulão

O que sabemos da equação de Dirac é que esta partícula tem massa  $\mathbf{m}$  e spin  $\frac{1}{2}$ . Não falamos nada a respeito de carga elétrica ainda. É a partir do momento em que interpretamos a corrente (4-vetor) conservada

$$\partial_\mu \mathbf{j}^\mu = 0 \quad (684)$$

e

$$\mathbf{j}^\mu \equiv \bar{\psi} \delta^\mu \psi \quad (685)$$

é que podemos trazer a carga elétrica para a equação de Dirac, introduzindo, então, a carga como um terceiro atributo da partícula, a qual, até agora, só possui massa e spin. No campo de Maxwell, temos

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu \quad (686)$$

Assim:

$$\mathbf{L}_{\text{int}} = \rho \mathbf{A}^0 - \vec{\mathbf{j}} \cdot \vec{\mathbf{A}} = \mathbf{j}_\mu \mathbf{A}^\mu \quad (687)$$

e daí:

$$\mathbf{Q}_{\text{cons}} = \int d^3\vec{\mathbf{x}} [\mathbf{j}^0(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) = \bar{\psi} \delta^0 \psi = \psi^\dagger \psi] \quad (688)$$

ou seja

$$\mathbf{Q}_{\text{em}} = e \mathbf{Q}_{\text{cons}} \mapsto \mathbf{j}_{\text{em}}^\mu = e \bar{\psi} \delta^\mu \psi \quad (689)$$

Então

$$\mathbf{L}_{\text{int}} = e (\bar{\psi} \delta^\mu \psi) \quad (690)$$

é a energia da interação entre o setor de matéria e o setor de radiação. Mas como esta energia repercute na equação de Dirac??? Sabemos que em teorias da relatividade  $\mathbf{L}$  é Lorentz invariante, ele é apenas um setor de um tensor.

Assim:

$$\mathbf{L} \sim \theta^\infty (\in \theta^{\mu\nu}) \quad (691)$$

onde  $\partial_\mu \theta^{\mu\nu} = 0$ . Da clássica, temos:

$$\mathbf{L}_{\text{int}} \mapsto \mathbf{L}_{\text{int}} = -\mathbf{L}_{\text{int}} \quad (692)$$

Assim

$$\mathbf{L}_{\text{int-em}} = -e (\bar{\psi} \delta^\mu \psi) \mathbf{A}_\mu \quad (693)$$

Daí

$$\delta \mathbf{L}_{\text{int-em}} = -e (\delta \bar{\psi}) \delta^\mu \psi \mathbf{A}_\mu - e \bar{\psi} \delta^\mu (\delta \psi) \mathbf{A}_\mu - e (\bar{\psi} \delta^\mu \psi) \delta \mathbf{A}_\mu \quad (694)$$

A equação de Dirac livre recebe o termo:

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi - \mathbf{m}\psi - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu\psi = 0 \quad (695)$$

ou reescrita:

$$\mathbf{i}\delta^\mu(\partial_\mu + \mathbf{ie}\mathbf{A}_\mu)\psi - \mathbf{m}\psi = 0 \quad (696)$$

onde

$$\mathbf{D}_\mu \equiv \partial_\mu + \mathbf{ie}\mathbf{A}_\mu \quad (697)$$

essa é a chamada prescrição de acoplamento mínimo.

Caso de átomos tipo **H**, onde  $\mathbf{A}^0 = \frac{\mathbf{Z}_e}{4\pi\mathbf{r}}$  e  $\vec{\mathbf{A}} = 0$ :

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi - \mathbf{m}\psi - \frac{\mathbf{Z}_e}{4\pi\mathbf{r}}\delta^0\psi = 0 \quad (698)$$

No caso de termos um  $\vec{\mathbf{B}}$  externo uniforme:

$$\mathbf{A}^0 = 0 \quad (699)$$

e

$$\vec{\mathbf{A}} = -\frac{1}{2}\vec{\mathbf{r}} \times \vec{\mathbf{B}}_0 = \frac{1}{2}\mathbf{B}_0 \quad (700)$$

com  $(\mathbf{y}; -\mathbf{x}; 0)$ . Mas  $\mathbf{A}_\mu$  está sujeito a uma simetria de gauge

$$\delta_{gauge}\mathbf{A}_\mu = \partial_\mu\alpha(\mathbf{x}) \quad (701)$$

O termo  $\delta_{gauge}$  na equação de Dirac implica em

$$-\mathbf{e}(\partial_\mu\psi)\delta^\mu\psi \quad (702)$$

e aparece a simetria de gauge que desejamos que a equação de Dirac apresente, como a apresentam as equações de Dirac. A equação de Dirac deve responder manifestando também a simetria de gauge. Para isto,  $\psi$  deve ser transformado de alguma forma:

$$\mathbf{A}_\mu \mapsto \mathbf{A}'_\mu = \mathbf{A}_\mu + \partial_\mu\alpha \quad (703)$$

e

$$\psi \mapsto \psi' = \mathbf{u}(\alpha)\psi \quad (704)$$

onde  $\mathbf{u}$  é uma função escalar de  $\alpha$ .

OBS: Para o campo  $\mathbf{A}_\mu$  é fundamental a simetria de gauge pois é ela quem garante que na interação eletromagnética propague apenas spin igual a 1.

Se ao interagir com a partícula fermiônica (Dirac), esta simetria é quebrada, abrem-se as porteiças para a propagação do fantasma do spin igual a 0.

Impõem-se que na equação de Dirac, portanto, em presença de  $\mathbf{A}^\mu$  seja invariante de gauge. Assim, temos antes da transformação:

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi - \mathbf{m}\psi - \mathbf{e}\delta^\mu\mathbf{A}_\mu\psi = 0 \quad (705)$$

E depois da transformação:

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi' - \mathbf{m}\psi' - \mathbf{e}\delta^\mu\mathbf{A}'_\mu\psi' = \quad (706)$$

Chegamos em

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu(\mathbf{u}\psi) - \mathbf{m}\mathbf{u}\psi - \mathbf{e}\delta^\mu\mathbf{A}_\mu\mathbf{u}\psi - \mathbf{e}\delta^\mu(\partial_\mu\alpha)\mathbf{u}\psi = 0 \quad (707)$$

Multiplicando por  $\mathbf{u}^{-1}$ , teremos

$$\mathbf{i}\delta^\mu\mathbf{u}^{-1}\partial_\mu(\mathbf{u}\psi) - \mathbf{m}\psi - \mathbf{e}\delta^\mu\mathbf{A}_\mu\psi - \mathbf{e}\delta^\mu(\partial_\mu\alpha)\psi = 0 \quad (708)$$

Assim, chegamos em

$$\mathbf{i}\delta^\mu(\mathbf{u}^{-1}\partial_\mu\mathbf{u})\psi + \mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu\psi - \mathbf{m}\psi - \mathbf{e}\delta^\mu\mathbf{A}_\mu\psi - \mathbf{e}(\partial_\mu\alpha)\delta^\mu\psi = 0 \quad (709)$$

O cancelamento necessário para se recuperar a equação de Dirac:

$$\mathbf{i}\mathbf{u}^{-1}(\partial_\mu\mathbf{u}) = \mathbf{e}(\partial_\mu\alpha) \quad (710)$$

Chegamos em

$$\frac{\partial_\mu\mathbf{u}}{\mathbf{u}} = -\mathbf{ie}(\partial_\mu\alpha) = \mathbf{u}(\alpha) = \mathbf{e}^{-\mathbf{ie}\alpha(\mathbf{x})} \quad (711)$$

Conclusão: A simetria carregada por  $\mathbf{A}_\mu$  chega ao setor de matéria como uma transformação de fase!!!!

$$\mathbf{A}'_\mu = \mathbf{e}^{-\mathbf{ie}\psi}\mathbf{A}_\mu + \partial_\mu\alpha \mapsto \psi' = \mathbf{e}^{-\mathbf{ie}\alpha(\mathbf{x})}\psi \quad (712)$$

Note que quem comanda é o campo de gauge: é ele que impõe a simetria sobre a matéria e não o contrário.

Retomando a derivada estendida introduzida pela interação eletromagnética:

$$\mathbf{i}\delta^\mu\mathbf{D}_\mu\psi - \mathbf{m}\psi = 0 \quad (713)$$

onde  $\mathbf{D}_\mu \equiv \partial_\mu\psi + \mathbf{ie}\mathbf{A}_\mu\psi$ . Temos:

$$\mathbf{D}_\mu\psi \mapsto (\mathbf{D}_\mu\psi)' = \partial_\mu\psi' + \mathbf{ie}\mathbf{A}'_\mu\psi' = \partial_\mu(\mathbf{e}^{-\mathbf{ie}\alpha}\psi) + \mathbf{ie}(\mathbf{A}_\mu + \partial_\mu\alpha)\mathbf{e}^{-\mathbf{ie}\alpha}\psi \quad (714)$$

Continuando, teremos:

$$(-ie\partial_\mu\alpha)e^{-ie\alpha}(\partial_\mu\psi) + ie\mathbf{A}_\mu e^{-ie\alpha}\psi + (ie\partial_\mu\alpha)e^{-ie\alpha}\psi = e^{-ie\alpha}\mathbf{D}_\mu\psi \quad (715)$$

Note que esta derivada transforma da mesma forma que o campo, ao contrário da derivada que tínhamos anteriormente:

$$\partial_\mu\psi' \neq e^{-ie\alpha}(\partial_\mu\psi) \quad (716)$$

Daí a denominação de derivada covariante ( pelo fato de ser  $\mathbf{D}_\mu\psi$  se transformar exatamente como  $\psi$ ). Concluimos que é a matéria que tem se adaptar à simetria de gauge imposta por  $\mathbf{A}^\mu$ .

A equação de Dirac se presta a descrever partícula massiva, eletricamente carregada e de spin igual a  $\frac{1}{2}$ . Assim:

$$i\delta^\mu\partial_\mu\psi - m\psi - e\mathbf{A}_\mu\delta^\mu\psi = 0 \quad (717)$$

Vamos agora seguir os passos esboçados para Dirac para o esclarecimento sobre uma simetria natural da equação de Dirac, em presença de um campo eletromagnético: a conjugação da carga. Vamos fazer uma receita....

No passo (1), vamos aplicar à conjugação de Dirac à equação acima:

$$\bar{\psi} \equiv \psi^\dagger \gamma^0 \quad (718)$$

e

$$\bar{\delta}^\mu \equiv \delta^0 \delta^{+\mu} \delta^0 = \delta^\mu \quad (719)$$

Então

$$-i\partial_\mu\bar{\psi}\delta^\mu - m\bar{\psi} - e\mathbf{A}_\mu\bar{\psi}\delta^\mu = 0 \quad (720)$$

No passo (2), toma-se o transposto da equação:

$$i\delta^{\mu+}\partial_\mu\bar{\psi}^t + e\mathbf{A}_\mu\delta^{t\mu}\bar{\psi}^t = 0 \quad (721)$$

Vamos analisar o resultado na Álgebra de Clifford: Existe uma matriz  $\mathbf{C}$ , que é 4x4, unitária e anti-simétrica, que expressa uma equivalência entre as matrizes  $-\delta$  e a sua representação transposta:

$$\mathbf{C}\delta^{t\mu}\mathbf{C}^{-1} = -\delta^\mu \quad (722)$$

No passo (3), aplica-se  $\mathbf{C}$  à equação de Dirac:

$$i\mathbf{C}\delta^{t\mu}\partial_\mu\mathbf{C}^{-1}\bar{\psi}^t + m\mathbf{C}\bar{\psi}^t + e\mathbf{A}_\mu\mathbf{C}\delta^{t\mu}\mathbf{C}^{-1}\bar{\psi}^t = 0 \quad (723)$$

Continuando...

$$\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu(\mathbf{C}\bar{\psi}^t) - \mathbf{m}(\mathbf{C}\bar{\psi}^t) + \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu(\mathbf{C}\bar{\psi}^t) = 0 \quad (724)$$

Se  $\psi$  é solução de:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu)\psi = 0 \quad (725)$$

é automaticamente solução de:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m} + \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu)\psi^C = 0 \quad (726)$$

Assim,  $\psi^C$  deve descrever uma partícula de massa  $\mathbf{m}$ , spin  $\frac{1}{2}$  e carga  $-\mathbf{e}$  oposta à carga de  $\psi$ . A este resultado nos referimos como a simetria de conjugação de carga da equação de Dirac.

## 8.19 Forma de $\mathbf{C}$ na representação de Dirac

Sendo

$$\delta^0 = \begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & -\mathbf{I} \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^i = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ -\vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

e também

$$\mathbf{C}\delta^{t\mu}\mathbf{C}^{-1} = -\delta^\mu \mapsto \mathbf{C}\delta^{t\mu} = -\delta^{t\mu}\mathbf{C} \quad (727)$$

então:

$$\mathbf{C}\delta^0 = -\delta^0\mathbf{C} \quad (728)$$

$$\mathbf{C}\delta^1 = \delta^1\mathbf{C} \quad (729)$$

$$\mathbf{C}\delta^2 = -\delta^2\mathbf{C} \quad (730)$$

$$\mathbf{C}\delta^3 = \delta^3\mathbf{C} \quad (731)$$

e uma boa escolha para  $\mathbf{C}$ :

$$\mathbf{C} = \mathbf{k}\delta^0\delta^2 = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_y \\ \sigma_y & 0 \end{pmatrix}$$

ou seja:

$$\mathbf{C} = \mathbf{k} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & -\mathbf{i} \\ 0 & 0 & \mathbf{i} & 0 \\ 0 & -\mathbf{i} & 0 & 0 \\ \mathbf{i} & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Isso leva até

$$\mathbf{C} = \mathbf{k} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ -1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Qual é o look de  $\psi^C$  nesta representação????

$$\psi^C \equiv \mathbf{C} \overline{\psi^t} = \mathbf{C}(\psi^+ \delta^0)^t = \mathbf{C} \delta^{0t} \psi^* = -\delta^0 \mathbf{C} \psi^* \quad (732)$$

Como:

$$\delta^0 \mathbf{C} = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ -1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

e

$$\psi = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix}$$

então:

$$\psi = \begin{pmatrix} \psi_4^* \\ -\psi_3 \\ -\psi_2^* \\ \psi_1^* \end{pmatrix}$$

Tínhamos visto que:

$$(\mathbf{i} \delta^\mu \partial_\mu - \mathbf{m} - \mathbf{e} \mathbf{A}_\mu \delta^\mu) \psi = 0 \quad (733)$$

é possível construir

$$\psi^C \equiv \mathbf{C} \overline{\psi^+} \quad (734)$$

onde  $\mathbf{C}^t = \mathbf{C}$  e  $\mathbf{C}^+ \mathbf{C} = \mathbf{I}$ .

E ainda  $\mathbf{C} \delta^{t\mu} \mathbf{C}^{-1} = -\delta^\mu$  e  $\mathbf{C} \delta_5^t \mathbf{C}^{-1} = \delta_5$  tal que:

$$(\mathbf{i} \delta^\mu \partial_m u - \mathbf{m} + \mathbf{e} \mathbf{A}_\mu \delta^\mu) \psi^C = 0 \quad (735)$$

que é a simetria sob conjugação de carga.

Sabendo que a definição de um objeto left é um outovetor de  $\delta_5$  com autovalor igual a +1. Chegamos em:

$$\delta_5 \psi_L = +\psi_L \quad (736)$$

então

$$\left(\frac{I + \delta_5}{2}\psi\right)^C = C\left(\frac{\overline{I + \delta_5}}{2}\bar{\psi}\right)^t = C\left(\bar{\psi}\frac{I - \delta_5}{2}\right)^t = \quad (737)$$

Chegamos em

$$C\frac{I - \delta_5^t}{2}\bar{\psi}^t = \frac{I - \delta_5}{2}\psi^C \quad (738)$$

e daí

$$(\psi_L)^C = \psi_R^C \quad (739)$$

isto é

$$\mathbf{L} \mapsto \mathbf{R} \quad (740)$$

As interações de gauge  $(\bar{\psi}\delta^\mu\psi\mathbf{A}_\mu)$  preservam a quiralidade. A corrente que sai de uma equação do tipo Dirac tem a forma:

$$\bar{\psi}\delta^\mu\psi = \mathbf{j}^\mu \quad (741)$$

de uma maneira geral. Note que o férmion pode ser quebrado em uma parte left e outra right:

$$\psi = \frac{I + \delta_5}{2}\psi + \frac{I - \delta_5}{2}\psi = \psi_L + \psi_R \quad (742)$$

Daí:

$$(\bar{\psi}_L + \bar{\psi}_R)\delta^\mu(\psi_L + \psi_R) = \mathbf{j}^\mu \quad (743)$$

Isso chega em:

$$\bar{\psi}_L\delta^\mu\psi_L + \bar{\psi}_L\delta^\mu\psi_R + \bar{\psi}_R\delta^\mu\psi_L + \bar{\psi}_R\delta^\mu\psi_R = \mathbf{j}^\mu \quad (744)$$

Então:

$$(\bar{\psi}\delta^\mu\psi)\mathbf{A}_\mu = \bar{\psi}_L\delta^\mu\psi_L\mathbf{A}_\mu + \bar{\psi}_R\delta^\mu\psi_R\mathbf{A}_\mu \quad (745)$$

Se  $\psi$  é quiral, então  $\psi_L = 0$  ou  $\psi_R = 0$ , portanto a interação gauge preserva a quiralidade (isto é, neutrino é sempre up e anti-neutrino é sempre down). Para partículas massivas, ao contrário, as duas quiralidades juntas acompanham o férmion e o anti-férmion.

## 8.20 Soluções livres para a Equação de Dirac

Seja

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (746)$$

aplicando a transformação de Fourier

$$\psi_\alpha(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) = \int \frac{d^4\mathbf{p}}{(2\pi)^4} \tilde{\psi}(\mathbf{p}) e^{-\mathbf{i}\mathbf{p}\mathbf{x}} \quad (747)$$



temos:

$$(\delta^\mu \mathbf{p}_\mu - \mathbf{m})\tilde{\psi}(\mathbf{p}) = 0 \quad (748)$$

Usando a álgebra de Clifford  $\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu}\mathbf{I}$ :

$$(\mathbf{p}^2 - \mathbf{m}^2)\tilde{\psi}(\mathbf{p}) = 0 \quad (749)$$

onde  $\mathbf{p}^2 = \mathbf{m}^2$  e  $\mathbf{E}^2 = \vec{\mathbf{p}}^2 \mathbf{c}^2 + (\mathbf{m}\mathbf{c}^2)^2$  e que é a relação de dispersão relativística, pois:

$$\mathbf{p}^\mu = \left(\frac{\mathbf{E}}{\mathbf{c}}; \vec{\mathbf{p}}\right) \quad (750)$$

onde:

$$\mathbf{E} = \sqrt{\vec{\mathbf{p}}^2 \mathbf{c}^2 + \mathbf{m}^2 \mathbf{c}^4} \quad (751)$$

Tomando a raiz positiva de (751) e reescrevendo (748) temos:

$$(\delta^0 \mathbf{p}_0 - \delta^i \mathbf{p}_i - \mathbf{m})\tilde{\psi}(\mathbf{p}) = 0 \quad (752)$$

e

$$(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})\tilde{\psi}(\mathbf{p}) = 0 \quad (753)$$

Nomenclatura  $\tilde{\psi}(\mathbf{p})$ :

$$\mathbf{E} = +\sqrt{\vec{\mathbf{p}}^2 + \mathbf{m}^2} : \mathbf{u}(\mathbf{p}) \quad (754)$$

Podemos resolver (753) na forma matricial:

$$\begin{pmatrix} (\mathbf{E} - \mathbf{m})\mathbf{I} & -\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \\ \vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} & -(\mathbf{E} + \mathbf{m})\mathbf{I} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi \\ \zeta \end{pmatrix} = 0$$

onde

$$\begin{pmatrix} \chi \\ \zeta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} u_1 \\ u_2 \\ u_3 \\ u_4 \end{pmatrix}$$

Daí

$$\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \zeta = (\mathbf{E} - \mathbf{m})\chi \quad (755)$$

e

$$\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \chi = (\mathbf{E} + \mathbf{m})\zeta \quad (756)$$

ou seja

$$\zeta = \frac{1}{\mathbf{E} + \mathbf{m}} \vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \chi \quad (757)$$

e daí:

$$\vec{\sigma} \cdot \mathbf{p} \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}}}{\mathbf{E} + \mathbf{m}} \chi = (\mathbf{E} - \mathbf{m})\chi \quad (758)$$

Assim:

$$(\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}})^2 \chi = (\mathbf{E}^2 - \mathbf{m}^2) \chi \mapsto (\mathbf{E}^2 - \vec{\mathbf{p}}^2 - \mathbf{m}^2) \chi = 0 \quad (759)$$

Assim:

$$\mathbf{u}(\mathbf{p}) = \begin{pmatrix} \chi \\ \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}}}{\mathbf{E} + \mathbf{m}} \chi \end{pmatrix}$$

Mas:

$$\mathbf{E} = \mathbf{m}c^2 \sqrt{1 + \frac{\vec{\mathbf{p}}^2}{\mathbf{m}^2 c^2}} \quad (760)$$

No limite, teremos  $|\vec{\mathbf{p}}|c \ll \mathbf{m}c^2$ , então:

$$\mathbf{E} \sim \mathbf{m}c^2 \left(1 + \frac{\vec{\mathbf{p}}^2}{2\mathbf{m}^2 c^2}\right) \sim \frac{\vec{\mathbf{p}}^2}{2\mathbf{m}} + \mathbf{m}c^2 = \mathbf{E} - \mathbf{m}c^2 \sim \frac{\vec{\mathbf{p}}^2}{2\mathbf{m}} \quad (761)$$

E chegamos em:

$$\frac{\vec{\mathbf{p}}}{\mathbf{E} + \mathbf{m}} \sim 0 \left( \frac{\vec{\mathbf{v}}}{c} \right) \quad (762)$$

Ou seja, no limite fracamente relativístico, a componente que domina é  $\chi$ :

$$\mathbf{u}(\mathbf{p}) \sim \begin{pmatrix} \chi \\ \theta \left( \frac{\vec{\mathbf{v}}}{c} \right) \chi \end{pmatrix}$$

No referencial de repouso, a equação de Dirac:

$$(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m}) \mathbf{u} = 0 \mapsto \mathbf{m}(\delta^0 - \mathbf{I}) \mathbf{u} = 0 \quad (763)$$

daí:

$$\begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & \mathbf{I} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi \\ \zeta \end{pmatrix} = 0 \mapsto \zeta = 0$$

ou seja

$$\mathbf{u}(\mathbf{p}) = \begin{pmatrix} u_1 \\ u_2 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \mathbf{u}_1 \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} + \mathbf{u}_2 \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Aplicando a conjugação de Dirac:

$$\mathbf{u}^{\mathbf{C}} \equiv \mathbf{C} \overline{\mathbf{u}}^{\mathbf{t}} = \mathbf{C}(\mathbf{u}^+ \delta^0)^t = \mathbf{C} \delta^{0t} \mathbf{u}^* = \mathbf{C} \delta^{0t} \mathbf{C}^{-1} \mathbf{C} \mathbf{u}^* = -\delta^0 \mathbf{C} \mathbf{u}^* \quad (764)$$

Mas:

$$-\delta^0 \mathbf{C} \mathbf{u}^* = -\mathbf{i} \delta^0 \delta^2 \mathbf{u}^* \quad (765)$$

na representação de Dirac. Mas:

$$\begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & -\mathbf{I} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_y \\ -\sigma_y & 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_y \\ \sigma_y & 0 \end{pmatrix}$$

Note que:

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}^C = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

para qual não existem subespaço de soluções consideradas.  $E$ :

$$\begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}^C = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ -1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Ou seja:

$$\mathbf{u}(\mathbf{p})^C = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ -\mathbf{u}_2^* \\ \mathbf{u}_1^* \end{pmatrix}$$

Não pertencem ao subespaço dos  $\mathbf{u}$ 's.

O fato de que as soluções  $\mathbf{u}^C$  não pertencem ao subespaço de  $\mathbf{u}$ 's pode estar indicado que devemos considerar outras soluções no referencial de repouso. A única saída que nos resta para novas soluções é estudar o subespaço de soluções  $E < 0$  (partícula livre com  $E < 0$ !!!!).

Convenção:

$$E = +\sqrt{\vec{\mathbf{p}}^2 + \mathbf{m}^2} \equiv E(\vec{\mathbf{p}}) \quad (766)$$

e

$$E = -\sqrt{\vec{\mathbf{p}}^2 + \mathbf{m}^2} \equiv -E(\vec{\mathbf{p}}) \quad (767)$$

A equação de Dirac, portanto:

$$(\delta^0(-E) - \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})\mathbf{v}(\mathbf{p}) = 0 \quad (768)$$

Daí:

$$(\delta^0 E + \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{v}(\mathbf{p}) = 0 \quad (769)$$

No referencial repouso:

$$(\delta^0 + \mathbf{I})\mathbf{v} = 0 \quad (770)$$

daí:

$$\begin{pmatrix} \mathbf{I} & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \mathbf{v}_1 \\ \mathbf{v}_2 \\ \mathbf{v}_3 \\ \mathbf{v}_4 \end{pmatrix} = 0 \mapsto \mathbf{v}_1 = \mathbf{v}_2 = 0$$

Assim:

$$\mathbf{v}(\mathbf{E} = -\mathbf{m}; \vec{\mathbf{p}} = 0) = \mathbf{u}_3 \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} + \mathbf{u}_4 \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

Ou seja  $\mathbf{u} \mapsto \mathbf{u}^C \sim \mathbf{v}$ . O termo  $\mathbf{v}$  tem  $\mathbf{E} < 0$ , mas pela simetria  $-\mathbf{C}$ , também deve descrever estados de alguma partícula com carga oposta à do elétron, e mesma massa.

Definindo:

$$\overline{\mathbf{p}^\mu} \equiv (\mathbf{E}; \vec{\mathbf{p}}) \quad (771)$$

então:

$$(\delta^0 \mathbf{E} + \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{v} = 0 \quad (772)$$

que é a equação de Dirac com energia negativa pode ser reescrita:

$$(\delta^\nu \overline{p}_\nu - \mathbf{m}) \mapsto (\delta^\mu \overline{p}_\mu + \mathbf{m})\mathbf{v} = 0 \quad (773)$$

na forma covariante. Observe que a relação entre energia e momento se mantém, indicando que a massa da solução de energia negativa é a mesma da solução de energia positiva.

OBS: A simetria prevê a existência da parceira simétrica por conjugação de carga das partículas conhecidas.

Será que  $\psi = \psi^C$  é possível? Ou seja, há espinor auto-conjugado de carga?

Lembrando que, em geral, temos:

$$\psi^C = \mathbf{C} \overline{\psi^t} = \mathbf{C}(\psi^\dagger \delta^0)^t = \mathbf{C} \delta^{0t} \psi^* = -\delta^0 \mathbf{C} \psi^* \quad (774)$$

Explicitamente, na representação de Dirac:

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

e

$$\mathbf{C} = \mathbf{I}\delta^0\delta^2 = \mathbf{i} \begin{pmatrix} 0 & \sigma_y \\ \sigma_y & 0 \end{pmatrix}$$

então:

$$-\delta^0\mathbf{C} = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

e assim:

$$\psi^C = \begin{pmatrix} \psi_4^* \\ -\psi_3^* \\ -\psi_2^* \\ \psi_1^* \end{pmatrix}$$

Essa é a forma de  $\psi^C$  na representação de Dirac.

Se  $\psi^C = \psi$ , então:

$$\psi_4^* = \psi_1 \quad (775)$$

$$-\psi_3^* = \psi_2 \quad (776)$$

$$-\psi_2^* = \psi_3 \quad (777)$$

$$\psi_1^* = \psi_4 \quad (778)$$

Assim  $\psi^C = \psi$  é o férmion de Majorana, com 4 componentes reais e independentes, o que significa que só pode descrever 2 graus de liberdade. É neutro, pois não muda a conjugação da carga.

## 8.21 Soluções de $\mathbf{E} > 0$ no referencial onde a partícula se desloca

Dada equação de Dirac com  $\mathbf{E} > 0$ :

$$(\delta^0\mathbf{E} - \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})\mathbf{u}(\mathbf{E}; \vec{\mathbf{p}} = 0) \quad (779)$$

No referencial de repouso:

$$(\delta^0 - \mathbf{I})\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) = 0 \quad (780)$$

Solução Geral:

Se:

$$\mathbf{u}(\mathbf{E}; \vec{\mathbf{p}}) = (\delta^0\mathbf{E} - \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) \quad (781)$$

então:

$$(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) = \dots \quad (782)$$

Desenvolvendo, teremos....

$$(\mathbf{E}^2 - \mathbf{E} \delta^0 \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m} \mathbf{E} \delta^0 - \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} \delta^0 \mathbf{E} + \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m} \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m} \delta^0 \mathbf{E} + \mathbf{m} \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m}^2)\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) = \dots \quad (783)$$

$$(\mathbf{E}^2 - \mathbf{m}^2 + \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}})\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) = (\mathbf{E}^2 - \mathbf{m}^2 - \mathbf{p}^2)\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) = 0 \quad (784)$$

pois:

$$\vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} = \delta^i \mathbf{p}^i \delta^j \mathbf{p}^j = \mathbf{p}^i \mathbf{p}^j \delta^i \delta^j = -\mathbf{p}^2 \quad (785)$$

Ou seja, num referencial, onde a partícula tem momento  $\vec{\mathbf{p}}$ , a solução é obtida a partir da solução referencial de repouso, como segue abaixo:

$$\mathbf{u}(\mathbf{E}; \vec{\mathbf{p}}) = (\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) = (\delta^\mu \mathbf{p}_\mu + \mathbf{m})\mathbf{u}(\mathbf{m}; \vec{0}) \quad (786)$$

ou

$$\begin{pmatrix} (\mathbf{E} + \mathbf{m})\mathbf{I} & -\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \\ \vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} & (-\mathbf{E} + \mathbf{m})\mathbf{I} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a \\ b \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} (\mathbf{E} + \mathbf{m}) \\ (\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}}) \end{pmatrix}$$

Tomando o hermitiano conjugado de:

$$(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})\mathbf{u} = 0 \quad (787)$$

temos:

$$\mathbf{u}^+(\delta^0 \mathbf{E} + \vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m}) = 0 \quad (788)$$

Multiplicando (787) à esquerda por  $\mathbf{u}^+$  e (788) à direita por  $\mathbf{u}$  e somando, temos:

$$\mathbf{E} \bar{\mathbf{u}} \mathbf{u} = \mathbf{m} \mathbf{u}^+ \mathbf{u} \mapsto \bar{\mathbf{u}} \mathbf{u} = \frac{\mathbf{m}}{\mathbf{E}} \mathbf{u}^+ \mathbf{u} \quad (789)$$

e daí que  $\bar{\mathbf{u}} \mathbf{u} = 1$  é a condição de normalização. Isso implica em:

$$\mathbf{u}^+ \mathbf{u} = \frac{\mathbf{E}}{\mathbf{m}} = \frac{\sqrt{\mathbf{p}^2 + \mathbf{m}^2}}{\mathbf{m}} \quad (790)$$

## 8.22 Soluções com $\mathbf{E} < 0$

A equação de Dirac:

$$(\delta^0 \mathbf{E} + \vec{\delta} \vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{v}(-\mathbf{E}; \vec{\mathbf{p}}) = 0 \quad (791)$$

e lembrando que definimos:

$$\overline{\mathbf{p}^\mu} \equiv (\mathbf{p}^0; -\vec{\mathbf{p}}) \quad (792)$$

para reescrever:

$$(\delta^\mu \overline{\mathbf{p}_\mu} + \mathbf{m})\mathbf{v} = 0 \quad (793)$$

Se:

$$\mathbf{v}(-\mathbf{E}; \vec{\mathbf{p}} \equiv (\delta^\nu \overline{\mathbf{p}_\nu} - \mathbf{m})\mathbf{v}(-\mathbf{m}; \vec{0}) \quad (794)$$

então:

$$(\delta^\mu \overline{\mathbf{p}_\mu} + \mathbf{m})(\delta^\nu \mathbf{p}_\nu - \mathbf{m})\mathbf{v}(-\mathbf{m}; \vec{0}) = (\overline{\mathbf{p}^2} - \mathbf{m}^2)\mathbf{v}(-\mathbf{m}; \vec{0}) = 0 \quad (795)$$

e assim:

$$\mathbf{v} = \begin{pmatrix} (\mathbf{E} - \mathbf{m})\mathbf{I} & \vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} \\ -\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{p}} & -(\mathbf{E} + \mathbf{m})\mathbf{I} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ a \\ b \end{pmatrix}$$

Analogamente, ao caso anterior:

$$\mathbf{E}\bar{\mathbf{v}}\mathbf{v} = -\mathbf{m}\mathbf{v}^+\mathbf{v} \mapsto \bar{\mathbf{v}}\mathbf{v} = \frac{-\mathbf{m}}{\mathbf{E}}\mathbf{v}^+\mathbf{v} \quad (796)$$

Como  $\mathbf{E}$  é positivo e  $\mathbf{v}^+\mathbf{v} > 0$ , então  $\bar{\mathbf{v}}\mathbf{v} \leq 0$ , normalização:  $\bar{\mathbf{v}}\mathbf{v} = -\mathbf{I}$ . Além disso, é possível mostrar que as duas soluções são ortogonais:

$$(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})\mathbf{u} = 0 \mapsto \mathbf{u}^+(\delta^0 \mathbf{E} + \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m})\mathbf{v} = 0 \quad (797)$$

e

$$\mathbf{u}^+(\delta^0 \mathbf{E} + \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} + \mathbf{m})\mathbf{v} = 0 \mapsto \mathbf{u}^+\mathbf{v} = 0 \mapsto \mathbf{v}^+\mathbf{u} = 0 \quad (798)$$

### 8.23 Limite não-relativístico da Equação de Dirac com interação eletromagnética

A equação de Dirac toma a forma:

$$(\delta^0 \mathbf{E} - \vec{\delta}\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{m} - \mathbf{e}\delta^0\phi + \mathbf{e}\vec{\delta}\vec{\mathbf{A}})\mathbf{u} = 0 \quad (799)$$

que foi escolhido com  $\mathbf{E} > 0$ , pois é o que se espera em um limite não-relativístico.

Na forma matricial, teremos:

$$\begin{pmatrix} \mathbf{E} - \mathbf{m} - \mathbf{e}\phi & -\vec{\sigma} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{e}\vec{\mathbf{A}}) \\ \vec{\sigma}(\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{e}\vec{\mathbf{A}}) & -(\mathbf{E} + \mathbf{m} - \mathbf{e}\phi) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \chi \\ \zeta \end{pmatrix} = 0$$

daí:

$$\vec{\sigma} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})\zeta = (\mathbf{E} - \mathbf{m} - e\phi)\chi \quad (800)$$

e

$$\vec{\sigma}(\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})\chi = (\mathbf{E} + \mathbf{m} - e\phi)\zeta \quad (801)$$

No limite fracamente relativístico:

$$|\vec{\mathbf{p}}|c \ll mc^2 \mapsto \mathbf{E} \sim \mathbf{m} + \frac{\vec{\mathbf{p}}^2}{2\mathbf{m}} \quad (802)$$

Uma aproximação sensata, sabendo que  $e\phi$  representa uma energia de interação eletrostática (em Física Atômica, é a energia de ligação e é da ordem de eV, KeV), e que a massa de repouso é da ordem de  $10^5$  eV, é possível aproximar:

$$\mathbf{E} + \mathbf{m} - e\phi \sim 2\mathbf{m} \quad (803)$$

Daí:

$$\zeta \cong \frac{1}{2\mathbf{m}} \vec{\sigma} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})\chi \quad (804)$$

e assim:

$$\frac{[\vec{\sigma} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})]^2}{2\mathbf{m}}\chi = (\mathbf{E} - \mathbf{m} - e\phi)\chi \quad (805)$$

Mas:

$$\vec{\sigma} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})\vec{\sigma}(\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})\chi = \sigma_i\sigma_j(\mathbf{p}_i - e\mathbf{A}_i)(\mathbf{p}_j - e\mathbf{A}_j)\chi = \dots \quad (806)$$

Continuando o desenvolvimento...

$$(\mathbf{p}_i - e\mathbf{A}_i)(\mathbf{p}_i - e\mathbf{A}_i)\chi + i\epsilon_{ijk}(\mathbf{p}_i - e\mathbf{A}_i)(\mathbf{p}_j - e\mathbf{A}_j)\sigma_k\chi \quad (807)$$

Daí:

$$\left[ \frac{(\vec{\mathbf{p}} - e\vec{\mathbf{A}})^2}{2\mathbf{m}} - \frac{e}{2\mathbf{m}} \vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\sigma} + e\phi \right] \chi = \mathbf{E}_{n,r}\chi \quad (808)$$

ou

$$-\frac{(\vec{\nabla} - ie\vec{\mathbf{A}})^2}{2\mathbf{m}}\chi - \frac{e}{2\mathbf{m}}\vec{\sigma} \cdot \vec{\mathbf{B}}\chi + e\phi\chi = \mathbf{E}_{n,r}\chi \quad (809)$$

A equação (809) é chamada de equação de Pauli.

Note que:

$$2\frac{e}{2\mathbf{m}}\frac{\vec{\sigma}}{2} \cdot \vec{\mathbf{B}} = 2\frac{e}{2\mathbf{m}}\vec{\mathbf{S}} \cdot \vec{\mathbf{B}} \mapsto \vec{\mu}_S = g\mu_B\vec{\mathbf{S}} \quad (810)$$

IMPORTANTE: O limite não relativístico de Dirac fornece a equação de Pauli com  $g=2$  para o elétron.



## 8.24 Paridade na equação de Dirac

A equação de Dirac da partícula livre:

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial_t + \mathbf{i}\delta^i\partial_i - \mathbf{m})\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) = 0 \quad (811)$$

Uma transformação de paridade é uma reflexão espacial:

$$\mathbf{t} \mapsto \mathbf{t} \quad (812)$$

e

$$\vec{\mathbf{x}} \mapsto \vec{\mathbf{x}}' = -\vec{\mathbf{x}} \quad (813)$$

O espinor sente a transformação de paridade por meio de uma matriz  $\mathbf{P}$ , isto é:

$$\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \mapsto \psi'(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = \mathbf{P}\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \quad (814)$$

Reescrevendo (811):

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial'_t - \mathbf{i}\delta^i\partial'_i - \mathbf{m})\mathbf{P}^{-1}\psi_P(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = 0 \quad (815)$$

e impomos que a mesma equação de Dirac valha no referencial transformado:

$$\mathbf{P}(\mathbf{i}\delta^0\partial'_t + \mathbf{i}\delta^i\partial'_i - \mathbf{m})\psi_P(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = 0 \quad (816)$$

fica necessário que:

$$\mathbf{P}\delta^0\mathbf{P}^{-1} = \delta^0 \mapsto \mathbf{P} = \delta^0 \quad (817)$$

e

$$\mathbf{P}\delta^i\mathbf{P}^{-1} = -\delta^i \quad (818)$$

Isto é:

$$\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \mapsto \psi_P(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}) = \delta^0\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \quad (819)$$

## 8.25 Reversão Temporal na equação de Dirac

A transformação é tal que  $\mathbf{t}' = -\mathbf{t}$  e  $\vec{\mathbf{x}}' = \vec{\mathbf{x}}$ . daí note que:

$$\vec{\mathbf{v}} \mapsto \vec{\mathbf{v}}' = -\vec{\mathbf{v}} \quad (820)$$

e

$$\vec{\mathbf{L}} \mapsto \vec{\mathbf{L}}' = -\vec{\mathbf{L}} \quad (821)$$

e

$$\vec{\mathbf{S}} \mapsto \vec{\mathbf{S}}' = -\vec{\mathbf{S}} \quad (822)$$

e assim:

$$\mathbf{A}^0 \mapsto \mathbf{A}'^0 = \mathbf{A}^0 \quad (823)$$

e

$$\vec{\mathbf{A}} \mapsto \vec{\mathbf{A}}' = -\vec{\mathbf{A}} \quad (824)$$

Na Mecânica Quântica:

$$\mathbf{E} = \mathbf{i} \frac{\partial}{\partial t} \mapsto \mathbf{E}' = -\mathbf{E} \quad (825)$$

Temos aqui a reversão temporal em Mecânica quântica com a existência de lower bound na energia (existência de ground state). É importante notar também que se há um estado de mínima energia, é sempre possível encontrar uma energia ainda menor por inversão temporal.

Assim, a reversão temporal na Mecânica Quântica é representada por um operador anti-linear:

$$\theta(\mathbf{c}\psi) = \mathbf{c}^* \theta\psi \quad (826)$$

onde

$$\mathbf{U}_t \mathbf{i} \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{U}_t^{-1} = (-\mathbf{i}) - \frac{\partial}{\partial t} = \mathbf{i} \frac{\partial}{\partial t} \quad (827)$$

A equação de Dirac:

$$(\mathbf{i}\delta^0 \partial_t + \mathbf{i}\delta^i \partial_i - \mathbf{m})\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) = 0 \quad (828)$$

tomando o complexo conjugado:

$$(\mathbf{i}\delta^{0*} \partial_t - \mathbf{i}\delta^{i*} \partial_i - \mathbf{m})\psi^*(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) = 0 \quad (829)$$

onde:

$$\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \mapsto \psi_T(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = \mathbf{T}\psi^*(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \quad (830)$$

Daí:

$$\mathbf{T}(\mathbf{i}\delta^{0*} \partial'_t - \mathbf{i}\delta^{i*} \partial'_i - \mathbf{m})\mathbf{T}^{-1}\psi_T(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = 0 \quad (831)$$

Impomos que:

$$(\mathbf{i}\delta^0 \partial'_t + \mathbf{i}\delta^i \partial'_i - \mathbf{m})\psi_T(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = 0 \quad (832)$$

e assim:

$$\mathbf{T}\delta^{0*}\mathbf{T}^{-1} = \delta^0 \quad (833)$$

e

$$\mathbf{T}\delta^{i*}\mathbf{T}^{-1} = -\delta^i \quad (834)$$

Na representação de Dirac:

$$\mathbf{T}\delta^0 = \delta^0 \mathbf{T} \quad (835)$$

$$\mathbf{T}\delta^1 = -\delta^1 \mathbf{T} \quad (836)$$

$$\mathbf{T}\delta^2 = \delta^2\mathbf{T} \quad (837)$$

$$\mathbf{T}\delta^3 = -\delta^3\mathbf{T} \quad (838)$$

Uma boa escolha será  $\mathbf{T} = \delta'\delta^3$ , de modo que:

$$\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}}) \mapsto \psi_T(\mathbf{t}'; \vec{\mathbf{x}}') = \delta'\delta^3\psi(\mathbf{t}; \vec{\mathbf{x}})^* \quad (839)$$

## 8.26 CPT na equação de Dirac com interações eletromagnéticas

A invariância CPT em Teoria quântica de Campos aparece como consequência de um teorema, o chamado CPT-Theorem.

- se L é local;
- se L é invariante de Lorentz e as equações de campo são Lorentz-covariantes;
- se a conexão entre spin e estatística é respeitada

Então, CPT é uma simetria natural da teoria.

A eletrodinâmica clássica é descrita, de modo geral, pela equação relativística quântica para o próton (equação de Dirac com interação) e pelas equações de Maxwell acopladas ao campo de Dirac por meio da corrente  $\mathbf{j}^\nu$  (a fonte da interação eletromagnética é uma partícula descrita pela equação de Dirac). Assim:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu)\psi(\mathbf{x}) = 0 \mapsto \partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu = \mathbf{e}\bar{\psi}\delta^\nu\psi \mapsto \partial_\mu\tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} = 0 \quad (840)$$

Vamos abrir um parênteses agora.....

Como ver a força de Lorentz na equação de Dirac??????

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial_t + \mathbf{i}\delta^i\partial_i - \mathbf{m} - \mathbf{e}\delta^0\phi - \mathbf{e}\delta^i\mathbf{A}_i)\psi = 0 \quad (841)$$

Continuando...

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial_t + \mathbf{i}\vec{\delta} \cdot \vec{\nabla} - \mathbf{m} - \mathbf{e}\delta^0\phi + \mathbf{e}\vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{A}})\psi = 0 \quad (842)$$

Chegamos em:

$$(\mathbf{i}\partial_t + \mathbf{i}\delta^0\vec{\delta} \cdot \vec{\nabla} - \mathbf{m}\delta^0 - \mathbf{e}\phi + \mathbf{e}\delta^0\vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{A}})\psi = 0 \quad (843)$$

Mas  $\mathbf{i}\partial_t \equiv \mathbf{H}$  e  $-\mathbf{i}\vec{\nabla} \equiv \vec{\mathbf{p}}$  e então:

$$(\mathbf{i}\delta^0\vec{\delta} \cdot \vec{\nabla} - \mathbf{m}\delta^0 + \mathbf{e}\delta^0\vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{A}})\psi = (-\mathbf{i}\partial_t + \mathbf{e}\phi)\psi = \dots \quad (844)$$

Continuando...

$$(\mathbf{i}\delta^0\vec{\delta} \cdot \vec{\nabla} - \mathbf{m}\delta^0 + \mathbf{e}\delta^0\vec{\delta} \cdot \vec{\mathbf{A}} - \mathbf{e}\phi)\psi = -\mathbf{i}\partial_t\psi \quad (845)$$

Multiplicando por  $(-1)$ :

$$[\delta^0\vec{\delta} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{e}\vec{\mathbf{A}}) + \mathbf{m}\delta^0 + \mathbf{e}\phi]\psi = \mathbf{i}\partial_t\psi \quad (846)$$

ou seja  $\mathbf{H}\psi = \mathbf{i}\partial_t\psi$ , onde:

$$\mathbf{H} \equiv \delta^0\vec{\delta} \cdot (\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{e}\vec{\mathbf{A}}) + \mathbf{m}\delta^0 + \mathbf{e}\phi \quad (847)$$

E podemos identificar:

$$\delta^0\vec{\delta} \equiv \vec{\alpha} = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ \vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$$

No limite não relativístico - no clássico:

$$\mathbf{H} = \frac{(\vec{\mathbf{p}} - \mathbf{e}\vec{\mathbf{A}})^2}{2\mathbf{m}} + \mathbf{e}\phi \quad (848)$$

e daí:

$$\vec{\mathbf{x}} = \frac{\partial \mathbf{H}}{\partial \vec{\mathbf{p}}} \quad (849)$$

e

$$\vec{\mathbf{p}} = \frac{-\partial \mathbf{H}}{\partial \vec{\mathbf{x}}} \quad (850)$$

isso implica em:

$$\mathbf{m}\vec{\mathbf{x}} = \mathbf{e}\vec{\mathbf{E}} + \mathbf{e}\vec{\mathbf{v}} \times \vec{\mathbf{B}} \quad (851)$$

Voltando ao assunto finalmente.....

Da equação de Dirac:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu)\psi(\mathbf{x}) = 0 \quad (852)$$

aplicando-se a transformação de paridade:

$$\mathbf{t} \mapsto \mathbf{t}' = \mathbf{t} \quad (853)$$

e

$$\vec{\mathbf{x}} \mapsto \vec{\mathbf{x}}' = -\vec{\mathbf{x}} \quad (854)$$

onde:

$$\mathbf{A}^0 \mapsto \mathbf{A}^{0'}(\mathbf{x}') = \mathbf{A}^0(\mathbf{x}) \quad (855)$$

e

$$\vec{\mathbf{A}} \mapsto \vec{\mathbf{A}}'(\vec{\mathbf{x}}') = -\vec{\mathbf{A}}(\mathbf{x}) \quad (856)$$

e também:

$$\psi(\mathbf{x}) \mapsto \psi_P(\mathbf{x}') = \mathbf{P}\psi(\mathbf{x}) \quad (857)$$

então:

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial_0 + \mathbf{i}\delta^i\partial_i - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_0\delta^0 - \mathbf{e}\mathbf{A}_i\delta^i)\psi(\mathbf{x}) = 0 \quad (858)$$

Chegamos em....

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial'_0 - \mathbf{i}\delta^i\partial'_i - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}'_0\delta^0 + \mathbf{e}\mathbf{A}'_i\delta^i)\mathbf{P}^{-1}\psi'(\mathbf{x}') = 0 \quad (859)$$

onde:

$$\mathbf{P}\delta^0\mathbf{P}^{-1} = \delta^0 \quad (860)$$

e

$$\mathbf{P}\delta^i\mathbf{P}^{-1} = -\delta^i \quad (861)$$

daí:

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial'_0 + \mathbf{i}\delta^i\partial'_i - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}'_0\delta^0 - \mathbf{e}\mathbf{A}'_i\delta^i)\psi_P(\mathbf{x}') = 0 \quad (862)$$

Tomando o conjugado complexo:

$$-(\mathbf{i}\delta^{0*}\partial'_0 - \mathbf{i}\delta^{i*}\partial'_i - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}'_0\delta^{0*} - \mathbf{e}\mathbf{A}'_i\delta^{i*})\psi_P(\mathbf{x}') = 0 \quad (863)$$

para pode aplicar a reversão temporal:

$$\mathbf{t}'' = -\mathbf{t}' = -\mathbf{t} \mapsto \mathbf{x}''^\mu = -\mathbf{x}^\mu \quad (864)$$

$$\vec{\mathbf{x}}'' = \vec{\mathbf{x}}' = -\vec{\mathbf{x}} \quad (865)$$

E daí:

$$(\psi_P(\mathbf{x}'))' = \mathbf{T}\psi_P(\mathbf{x}')^* \quad (866)$$

Temos  $\mathbf{A}''_0 = \mathbf{A}'_0$  e  $\mathbf{A}''_i = -\mathbf{A}'_i$ . Assim:

$$(\mathbf{i}\delta^{0*}\partial''_0 - \mathbf{i}\delta^{i*}\partial''_i - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}''_0\delta^{0*} + \mathbf{e}\mathbf{A}''_i\delta^{i*})\mathbf{T}^{-1}\psi_{TP}(\mathbf{x}'') = 0 \quad (867)$$

onde:

$$\mathbf{T}\delta^{0*}\mathbf{T}^{-1} = \delta^0 \quad (868)$$

e

$$\mathbf{T}\delta^{i*}\mathbf{T}^{-1} = -\delta^i \quad (869)$$

daí:

$$(\mathbf{i}\delta^0\partial_0'' + \mathbf{i}\delta^i\partial_i'' - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_0''\delta^0 - \mathbf{e}\mathbf{A}_i''\delta^i)\psi_{TP}(\mathbf{x}'') = 0 \quad (870)$$

A equação TP-transformada na forma covariante:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu'' - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}''_\mu\delta^\mu)\psi_{TP}(\mathbf{x}'') = 0 \quad (871)$$

Tomando o conjugado de Dirac:

$$\overline{\psi}_{TP}(\mathbf{x}'')(-\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu'' - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}''_\mu\delta^\mu) = 0 \quad (872)$$

e finalmente:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu'' - \mathbf{m} + \mathbf{e}\mathbf{A}''_\mu\delta^\mu)\psi_{CTP}(\mathbf{x}'') = 0 \quad (873)$$

Note que:

$$\mathbf{A}^\mu \mapsto -\mathbf{A}^\mu \quad (874)$$

e

$$\mathbf{F}^{\mu\nu} \mapsto -\mathbf{F}^{\mu\nu} \quad (875)$$

mas  $\mathbf{F}^{\mu\nu} \mapsto \mathbf{F}^{\mu\nu}$  em CPT.

Então podemos reescrever (873):

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu'' - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu^{CPT}(\mathbf{x}'')\delta^\mu)\psi_{CPT}(\mathbf{x}'') = 0 \quad (876)$$

que é a equação de Dirac CPT-transformada. Observe que a equação é invariante em forma. Além disto:

$$\psi_{CPT}(\mathbf{x}'') = \mathbf{C}\overline{\psi}_{TP}^t(\mathbf{x}'') = \mathbf{C}(\psi_{TP}^t(\mathbf{x}'')\delta^0)^t = \mathbf{C}\delta^{0t}\psi_{TP}(\mathbf{x}'') = \dots \quad (877)$$

Chegamos em....

$$-\delta^0\mathbf{C}\psi_{TP}(\mathbf{x}'')^* = -\delta^0\mathbf{C}\mathbf{T}^*\psi_P(\mathbf{x}') = -\delta^0\mathbf{C}\mathbf{T}^*\mathbf{P}\psi(\mathbf{x}) \quad (878)$$

onde:

$$-\delta^0(\mathbf{i}\delta^0\delta^2)(\delta^1\delta^3)^*\delta^0\psi(\mathbf{x}) = -\mathbf{i}\delta^2\delta^1\delta^3\delta^0\psi(\mathbf{x}) = \dots \quad (879)$$

Com o desenvolvimento, temos:

$$\mathbf{i}\delta^0\delta^2\delta^1\delta^3\psi(\mathbf{x}) = -\mathbf{i}\delta^0\delta^1\delta^2\delta^3\psi(\mathbf{x}) = -\delta_5\psi \quad (880)$$

Ou seja:

$$\psi_{CPT}(\mathbf{x}'') = -\delta_5\psi(\mathbf{x}) \quad (881)$$

Assim:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu'' - \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu^{CPT}(\mathbf{x}'')\delta^\mu)\psi_{CPT}(\mathbf{x}'') = 0 \quad (882)$$

daí:

$$(-i\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m} + \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu(\mathbf{x})\delta^\mu)\delta_5\psi(\mathbf{x}) = 0 \quad (883)$$

ou então:

$$(i\delta^\mu\partial_\mu + \mathbf{m} - \mathbf{e}\mathbf{A}_\mu\delta^\mu)\delta_5\psi = 0 \quad (884)$$

Note que o sinal da massa mudou, mas isso NÃO tem consequência física, pois significa apenas uma redefinição da função onda.

Note que a partícula e antipartícula tem o mesmo momento, mas a helicidade muda:

$$\lambda = \vec{s} \cdot \vec{p} \mapsto \lambda \mapsto -\lambda \quad (885)$$

Além disto, é importante ressaltar que para ir da partícula para a antipartícula é necessária a transformação completa de CPT, que muda os números quânticos de maneira adequada. A conjugação de carga, isoladamente, não leva a partícula na antipartícula, pois caso isso ocorresse teríamos levado um neutrino left em um antineutrino left, que não existe!!!!

## 8.27 Férmions de Majorana

O férmion de Majorana é dado pela relação:

$$\psi^C = \psi \quad (886)$$

Isto é, o espinor de Majorana descreve uma partícula massiva, de spin  $\frac{1}{2}$ , neutra e autoconjugada de carga, ou seja, partícula idêntica a antipartícula. Os candidatos a férmions de Majorana são neutrinos super-massivos, neutralinos da SUSY (fotino, Higgsino, Z-ino). O nêutron, por sua vez, NÃO é uma partícula de Majorana, é uma partícula de Dirac usual, só que sem carga.

Assim:

$$\psi^C = \mathbf{C}\bar{\psi}^t = -\delta\mathbf{C}\psi^* = \psi \quad (887)$$

Na representação de Dirac:

$$\mathbf{C} = i\delta^0\delta^2 \quad (888)$$

então:

$$psi^C = i\delta^2\psi^* = \psi \mapsto \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & -1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ -1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi_1^* \\ \psi_2^* \\ \psi_3^* \\ \psi_4^* \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix}$$

ou seja  $\psi_1 = -\psi_4^*$  e  $\psi_3 = \psi_2^*$ .

Note então que:

$$\psi^{MAJ.} = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_2^* \\ -\psi_1^* \end{pmatrix}$$

Com 4 parâmetros reais.

O espinor de Majorana consegue ser escrito como um espinor com 4 componentes reais, se trabalharmos na representação de Majorana para as matrizes  $-\delta$ . Nesta representação, as 4 matrizes  $-\delta$  são puramente imaginários.

$$\delta^0 \equiv \begin{pmatrix} \sigma_y & 0 \\ 0 & -\sigma_y \end{pmatrix}$$

e

$$\delta^1 \equiv \begin{pmatrix} \mathbf{i}\sigma_x & 0 \\ 0 & -\mathbf{i}\sigma_x \end{pmatrix}$$

$$\delta^2 \equiv \begin{pmatrix} \mathbf{i}\sigma_z & 0 \\ 0 & -\mathbf{i}\sigma_z \end{pmatrix}$$

$$\delta^3 \equiv \begin{pmatrix} 0 & \mathbf{i}\mathbf{I} \\ \mathbf{i}\mathbf{I} & 0 \end{pmatrix}$$

onde note que ainda é satisfeita a álgebra de Clifford:

$$\delta^\mu, \delta^\nu = 2\eta^{\mu\nu}\mathbf{I} \quad (889)$$

Quem é  $\mathbf{C}$  nesta representação puramente imaginária ????

$$\mathbf{C}\delta^{\mu t}\mathbf{C} = -\delta^\mu \quad (890)$$

onde  $\mathbf{C}^t = -\mathbf{C}$  e  $\mathbf{C}^t\mathbf{C} = \mathbf{I}$ .

Daí:

$$\mathbf{C}\delta^0 = \delta^0\mathbf{C} \quad (891)$$

$$\mathbf{C}\delta^0 = \delta^0\mathbf{C} \quad (892)$$

$$\mathbf{C}\delta^1 = -\delta^1\mathbf{C} \quad (893)$$

$$\mathbf{C}\delta^2 = -\delta^2\mathbf{C} \quad (894)$$

$$\mathbf{C}\delta^3 = -\delta^3\mathbf{C} \quad (895)$$



Assim, na representação de Majorana, se  $\mathbf{C} = -\delta^0$ ,  $\psi^C = \psi$ , se escreve como:

$$\psi^C = \psi^* = \psi = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix}$$

Com  $\psi_\alpha \in \text{REAIS}$ .

Assim, espinores de Majorana adquirem a forma de um espinor com as 4 componentes reais se trabalharmos na representação de Majorana para as matrizes  $-\delta$ .

Como fica a equação de Dirac para um férmion de Majorana acoplado a um campo eletromagnético???

Seja a equação de Dirac dada por:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu \mathbf{D}_\mu - \mathbf{m})\psi = 0 \quad (896)$$

onde  $\mathbf{D}_\mu \equiv \partial_\mu + \mathbf{ieA}_\mu$ .

Então:

$$\mathbf{i}\delta^\mu \partial_\mu \psi - \mathbf{m}\psi - \mathbf{eA}_\mu \delta^\mu \psi = 0 \quad (897)$$

e também:

$$\mathbf{i}\delta^\mu \partial_\mu \psi^C - \mathbf{m}\psi^C + \mathbf{eA}_\mu \delta^\mu \psi^C = 0 \quad (898)$$

Se  $\psi = \psi^C$ , então as 2 equações deveriam ser simultaneamente satisfeitas, ou seja,  $\mathbf{e} = 0$  (neutra). Todo férmion de Majorana é neutro (auto-conjugado), mas nem todo férmion neutro é de Majorana (caso do nêutron). São os dados experimentais do decaimento  $-\beta$ :

$$\mathbf{n} \mapsto \mathbf{p} \bar{\mathbf{e}} \tilde{\nu}_e \quad (899)$$

que nos asseguram que o nêutron NÃO é um férmion de Majorana.

Férmions de Majorana (neutros) podem ter interação eletromagnética??

A resposta é sim!!!! Isso via spin.

$$\vec{\mathbf{S}}, \vec{\mu} = \mathbf{g}\mu_B \vec{\mathbf{S}} \quad (900)$$

Como  $\mathbf{g}=2$ :

$$\vec{\mu} = \frac{\mathbf{e}}{2\mathbf{m}} \vec{\sigma} \quad (901)$$

Trata-se de uma interação do tipo  $\vec{\mu} \cdot \vec{B}$ .

Assim, a interação eletromagnética é inserida na equação de Dirac por meio do próprio campo, ao invés dos potenciais:

$$(\mathbf{i}\delta^\mu\partial_\mu - \mathbf{m} - \frac{\mathbf{f}}{2}\mathbf{F}_{\mu\nu}\sum^{\mu\nu})\psi = 0 \quad (902)$$

onde lembre que:

$$\sum^{\mu\nu} \equiv \frac{1}{2}[\delta^\mu, \delta^\nu] \quad (903)$$

Daí:

$$\mathbf{F}_{\mu\nu}\sum^{\mu\nu} = 2\mathbf{F}_{0i}\sum^{0i} + \mathbf{F}_{ij}\sum^{ij} = -2\vec{E} \cdot \vec{\delta}\delta^0 - 2\epsilon_{ijk}\sum^{ij}\mathbf{B}_k \quad (904)$$

Tomando-se o limite não-relativístico, chega-se a uma equação de Pauli com campo elétrico presente no momento canônico:

$$\frac{\vec{\sigma} \cdot (\vec{p} - e\vec{A} - \mathbf{f}\vec{\mu} \times \vec{E})^2}{2\mathbf{m}} + \dots = 0 \quad (905)$$

Assim, para a partícula neutra, o acoplamento mínimo  $e\mathbf{A}_\mu$  é substituído por um outro acoplamento invariante de gauge, porém diretamente com  $\vec{E}$  e  $\vec{B}$  (acoplamentos não mínimos)!!!

## 9 Eletrodinâmica de Chern-Simons

A eletrodinâmica de Maxwell-Chern-Simons é feita em (1+2)D:

$$\eta^{\mu\nu}(+; -, -) \quad (906)$$

onde

$$ds^2 = g_{\mu\nu}dx^\mu dx^\nu = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 \quad (907)$$

e assim, em SO(1,2):

$$\mathbf{x}'^\mu = \Lambda^\mu_\nu \mathbf{x}^\nu \quad (908)$$

$$\mathbf{x}'^\mu \mathbf{x}'_\mu = \mathbf{x}^\mu \mathbf{x}_\mu \mapsto \Lambda^t \eta \Lambda = \eta \quad (909)$$

onde  $\det\Lambda=+1$ .

A motivação física para esta eletrodinâmica em (1+2)D é fenômenos planares (ou de baixa dimensionalidade) em física da Matéria Condensada.

Em qualquer espaço, temos:

$$\mathbf{F}_{\mu\nu} = \partial_\mu \mathbf{A}_\nu - \partial_\nu \mathbf{A}_\mu \quad (910)$$

e assim:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu \quad (911)$$

e

$$\partial_\mu \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} = 0 \quad (912)$$

A equação (912) é chamada de identidade de Bianchi.

Como:

$$\tilde{\mathbf{F}}_{\mu\nu} : \epsilon^{\mu\nu k} \quad (913)$$

Devemos contrair com  $\mathbf{F}_{\lambda\rho}$ , então  $\tilde{\mathbf{F}}_{\mu\nu}$  em 3D é um vetor 3-vetor:

$$\tilde{\mathbf{F}}_\mu = \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu k} \mathbf{F}^{\nu k} \quad (914)$$

e as identidades de Bianchi:  $\partial_\mu \tilde{\mathbf{F}}^\mu = 0$ . Note que em 3D, temos apenas 3 equações de Maxwell (2 dos setores espacial e temporal (911) e uma única da equação escalar (912)). Então:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} = \mathbf{j}^\nu \quad (915)$$

$$\partial_\mu \tilde{\mathbf{F}}^\mu = 0 \quad (916)$$

$$\partial_\mu \mathbf{j}^\nu = 0 \quad (917)$$

Essas equações são do eletromagnetismo de Maxwell em (1+2)D.

A peculiaridade de 3D é que  $\tilde{\mathbf{F}}_{\mu\nu}$  é um vetor  $\tilde{\mathbf{F}}_\mu$  e não um tensor, como em 4D.

$$\tilde{\mathbf{F}}_\mu = \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu k} \mathbf{F}^{\nu k} \quad (918)$$

Daí:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mu \tilde{\mathbf{F}}^\nu = \mathbf{j}^\nu \quad (919)$$

$$\partial_\mu \tilde{\mathbf{F}}^\mu = 0 \quad (920)$$

$$\partial_\nu \mathbf{j}^\nu = 0 \quad (921)$$

e assim:

$$\mathbf{F}_{0i} = \partial_0 \mathbf{A}_i - \partial_i \mathbf{A}_0 = -\partial_0 \mathbf{A}^i - \partial_i \mathbf{A}^0 = -\vec{\nabla} \phi - \frac{\partial \vec{\mathbf{A}}}{\partial t} \quad (922)$$

onde, ainda, temos:

$$\mathbf{F}_{0i} \equiv \vec{\mathbf{E}}_i \quad (923)$$

e

$$\mathbf{F}^{0i} = -\mathbf{F}_{0i} = -\vec{\mathbf{E}}_i \quad (924)$$

e também:

$$\mathbf{F}_{ij} = \partial_i \mathbf{A}_j - \partial_j \mathbf{A}_i = -(\partial_i \mathbf{A}^j - \partial_j \mathbf{A}^i) = -\epsilon_{ij} \mathbf{B} \quad (925)$$

Fazemos, portanto, a identificação:

$$\mathbf{F}_{ij} \equiv +\epsilon_{ij} \mathbf{B} \quad (926)$$

onde  $\epsilon_{ij}\epsilon_{kl} = \delta_{ik}\delta_{jl} - \delta_{il}\delta_{jk}$  e  $\epsilon_{ij}\epsilon_{ij} = 2$ .

Assim:

$$\epsilon_{ij} \mathbf{F}_{ij} = \epsilon_{ij} \epsilon_{ij} \mathbf{B} \mapsto \mathbf{B} = \frac{1}{2} \epsilon_{ij} \mathbf{F}_{ij} = \epsilon_{ij} \partial_i \mathbf{A}_j \quad (927)$$

## 10 Born-Infeld

A Lagrangiana é dada por:

$$\mathbf{L} = \mathbf{b}^2 \left[ \sqrt{-\det[\eta^{\mu\nu} + \frac{\mathbf{F}^{\mu\nu}}{\mathbf{b}}]} - 1 \right] \quad (928)$$

que é uma tentativa de integrar eletromagnetismo (através de  $\mathbf{F}^{\mu\nu}$ ) com a métrica de espaço-tempo. Podemos reescrever:

$$\mathbf{L} = \mathbf{b}^2 \sqrt{\left[ 1 + \frac{\vec{\mathbf{B}}^2 - \vec{\mathbf{E}}^2}{\mathbf{b}^2} - \frac{(\vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\mathbf{E}})^2}{\mathbf{b}^4} \right] - 1} = \dots \quad (929)$$

Desenvolvendo, chegaremos em:

$$\mathbf{b}^2 \sqrt{\left[ 1 + \frac{\mathbf{F}_{\mu\nu} \mathbf{F}^{\mu\nu}}{2\mathbf{b}^2} - \frac{(\mathbf{F}_{\mu\nu} \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu})^2}{16\mathbf{b}^4} \right] - 1} \quad (930)$$

pois:

$$\frac{1}{2} \mathbf{F}_{\mu\nu} \mathbf{F}^{\mu\nu} = \vec{\mathbf{B}}^2 - \vec{\mathbf{E}}^2 \quad (931)$$

e

$$\frac{1}{4} \mathbf{F}_{\mu\nu} \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} = \vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\mathbf{E}} \quad (932)$$

O potencial tem a forma:

$$\mathbf{Q} = \int_r^\infty \frac{\mathbf{e} d\mathbf{r}}{\sqrt{\mathbf{r}^4 + \mathbf{r}_0^4}} = \frac{\mathbf{e}}{\mathbf{r}_0} \int_0^\infty \frac{d\mathbf{x}}{\sqrt{\mathbf{x}^4 + 1}} \quad (933)$$

onde  $\mathbf{x} = \frac{\mathbf{r}}{\mathbf{r}_0}$ .

O princípio variacional:

$$\delta \mathbf{S} = \delta \int \mathbf{L} d^3\mathbf{x} dt = \int \delta \mathbf{L} d^4\mathbf{x} = 0 \quad (934)$$

segue que:

$$\delta \mathbf{L} = \frac{\mathbf{b}^2}{2\sqrt{\cdot}} \left[ \frac{1}{2\mathbf{b}^2} \delta(\mathbf{F}_{\mu\nu} \mathbf{F}^{\mu\nu}) - \frac{1}{16\mathbf{b}^4} \delta(\mathbf{F}_{\mu\nu} \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu})^2 \right] \quad (935)$$

onde:

$$\delta(\mathbf{F}_{\mu\nu} \mathbf{F}^{\mu\nu}) = (\delta \mathbf{F}_{\mu\nu}) \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mathbf{F}_{\mu\nu} (\delta \mathbf{F}^{\mu\nu}) = \dots \quad (936)$$

Continuando...

$$(\delta \mathbf{F}_{\mu\nu}) \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mathbf{F}_{\mu\nu} \eta^{\mu\lambda} \eta^{\nu\sigma} (\delta \mathbf{F}_{\lambda\sigma}) = \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mathbf{F}^{\mu\nu} (\delta \mathbf{F}_{\mu\nu}) = 2\mathbf{F}^{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} \quad (937)$$

e também:

$$\delta(\mathbf{F}_{\mu\nu} \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu}) = (\delta \mathbf{F}_{\mu\nu}) \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} + \mathbf{F}_{\mu\nu} \delta \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} \quad (938)$$

Mas  $\delta \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} = \frac{1}{2} \epsilon^{\mu\nu\lambda\sigma} \delta \mathbf{F}_{\lambda\sigma}$  e  $\epsilon^{\mu\nu\lambda\sigma} = \epsilon^{\mu\nu\lambda\sigma} = \epsilon^{\lambda\sigma\mu\nu}$ .

Daí:

$$(\delta \mathbf{F}_{\mu\nu}) \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} + \frac{1}{2} \epsilon^{\lambda\sigma\mu\nu} \mathbf{F}_{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\lambda\sigma} = 2\tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} \quad (939)$$

Assim, de (938):

$$\frac{\mathbf{b}^2}{2\sqrt{\cdot}} \left[ \frac{1}{2\mathbf{b}^2} 2\mathbf{F}^{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} - \frac{1}{16\mathbf{b}^4} 2(\mathbf{F}_{\lambda\sigma} \tilde{\mathbf{F}}^{\lambda\sigma}) 2\tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} \right] = \dots \quad (940)$$

Continuando...

$$\frac{1}{2} \left[ \frac{\mathbf{F}^{\mu\nu} - \frac{1}{4\mathbf{b}^2} (\mathbf{F}_{\lambda\sigma} \tilde{\mathbf{F}}^{\lambda\sigma}) \tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu}}{\sqrt{\cdot}} \right] \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} = \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} \quad (941)$$

Logo:

$$\frac{\delta \mathbf{L}}{\delta \mathbf{F}_{\mu\nu}} = \mathbf{G}^{\mu\nu} \quad (942)$$

$$\frac{1}{2} \int \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{F}_{\mu\nu} d^4\mathbf{x} \quad (943)$$

Mas:

$$\delta \mathbf{F}_{\mu\nu} = \delta[\partial_\mu \mathbf{A}_\nu - \partial_\nu \mathbf{A}_\mu] = \partial_\mu \delta \mathbf{A}_\nu - \partial_\nu \delta \mathbf{A}_\mu \quad (944)$$

Note que:

$$\int \mathbf{G}^{\mu\nu} \partial_\mu (\delta \mathbf{A}^\nu) d^4 \mathbf{x} = \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\mu - \int \partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\nu d^4 \mathbf{x} \quad (945)$$

$$\int [-\partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\nu + \partial_\nu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\mu] d^4 \mathbf{x} = \int [-\partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\nu + \partial_\mu \mathbf{G}^{\nu\mu} \delta \mathbf{A}_\nu] d^4 \mathbf{x} = \quad (946)$$

Continuando....

$$\int [-\partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\nu - \partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\nu] d^4 \mathbf{x} = -2 \int \partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} \delta \mathbf{A}_\nu d^4 \mathbf{x} = 0 \quad (947)$$

Chegamos na equação de movimento de Born-Infeld:

$$\partial_\mu \mathbf{G}^{\mu\nu} = 0 \quad (948)$$

Além disso:

$$\vec{\mathbf{D}} = -\frac{\partial \mathbf{L}}{\partial \vec{\mathbf{E}}} = \frac{\vec{\mathbf{E}} + \frac{1}{\mathbf{b}^2} (\vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\mathbf{E}}) \vec{\mathbf{B}}}{\sqrt{1 + \frac{\vec{\mathbf{B}}^2 - \vec{\mathbf{E}}^2}{\mathbf{b}^2} - (\frac{\vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\mathbf{E}}}{\mathbf{b}^2})^2}} \quad (949)$$

$$\vec{\mathbf{H}} = \frac{\partial \mathbf{L}}{\partial \vec{\mathbf{B}}} = \frac{\vec{\mathbf{B}} - \frac{1}{\mathbf{b}^2} (\vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\mathbf{E}}) \vec{\mathbf{E}}}{\sqrt{1 + \frac{\vec{\mathbf{B}}^2 - \vec{\mathbf{E}}^2}{\mathbf{b}^2} - (\frac{\vec{\mathbf{B}} \cdot \vec{\mathbf{E}}}{\mathbf{b}^2})^2}} \quad (950)$$

Note que no limite  $\mathbf{b} \mapsto \infty$ , retomamos Maxwell. Além disso:

$$\vec{\mathbf{B}} = \vec{\mathbf{H}} = 0 \quad (951)$$

E ainda:

$$\vec{\mathbf{E}} = \frac{\mathbf{e}}{\sqrt{\mathbf{r}^4 + (\frac{\mathbf{e}}{\mathbf{b}})^2}} \hat{\mathbf{r}} \quad (952)$$

e

$$\vec{\mathbf{D}} = \frac{\mathbf{e}}{\mathbf{r}^2} \hat{\mathbf{r}} \quad (953)$$

Tomando as equações de Maxwell:

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}} = -\frac{\partial \vec{\mathbf{B}}}{\partial t} \quad (954)$$

e

$$\vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{B}} = \vec{\mathbf{j}} + \frac{\partial \vec{\mathbf{D}}}{\partial t} \quad (955)$$

e multiplicando escalarmente por  $\vec{H}$  e  $\vec{E}$ , respectivamente:

$$\vec{H} \cdot \vec{\nabla} \times \vec{E} = -\vec{H} \cdot \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \quad (956)$$

e

$$\vec{E} \cdot \vec{\nabla} \times \vec{H} = \vec{j} \cdot \vec{E} + \vec{E} \cdot \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} \quad (957)$$

Fazendo (956)-(957):

$$\vec{H} \cdot \vec{\nabla} \times \vec{E} - \vec{E} \cdot \vec{\nabla} \times \vec{H} = -\vec{j} \cdot \vec{E} - \vec{H} \cdot \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} - \vec{E} \cdot \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} \dots \quad (958)$$

Continuando...

$$\vec{\nabla} \cdot (\vec{E} \times \vec{H}) + \vec{H} \cdot \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} + \vec{E} \cdot \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} = -\vec{j} \cdot \vec{E} \quad (959)$$

E

$$\frac{\delta L}{\delta t} = \frac{\partial L}{\partial \vec{B}} \cdot \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} + \frac{\partial L}{\partial \vec{E}} \cdot \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} = \vec{H} \cdot \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} - \vec{D} \cdot \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \quad (960)$$

Daí:

$$\vec{\nabla} \cdot (\vec{E} \times \vec{H}) + \frac{\partial L}{\partial t} + \vec{D} \cdot \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \vec{E} \cdot \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} = -\vec{j} \cdot \vec{E} \quad (961)$$

Chegamos em:

$$\vec{\nabla} \cdot (\vec{E} \times \vec{H}) + \frac{\partial}{\partial t} [L + \vec{D} \cdot \vec{E}] = -\vec{j} \cdot \vec{E} \quad (962)$$

## 10.1 De volta a Chern-Simons

Tínhamos proposto:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \nu \tilde{\mathbf{F}}^\nu = \mathbf{j}^\nu \quad (963)$$

onde o dual  $\tilde{\mathbf{F}}^{\mu\nu}$  em (1+2)D, temos:

$$\tilde{\mathbf{F}}^\nu = \frac{1}{2} \epsilon^{\mu\nu k} \mathbf{F}_{\mu k} \quad (964)$$

e a segunda equação de Maxwell é a identidade de Bianchi em qualquer espaço:

$$\partial_\mu \mathbf{F}_{\nu k} + \partial_\nu \mathbf{F}_{k\mu} + \partial_k \mathbf{F}_{\mu\nu} = 0 \quad (965)$$

Invertendo (964):

$$\mathbf{F}_{\mu\nu} = \epsilon_{\mu\nu k} \tilde{\mathbf{F}}^k \quad (966)$$

então de (965) segue que:

$$\epsilon_{\nu k \lambda} \partial_\mu \tilde{\mathbf{F}}^\lambda + \epsilon_{k \mu \lambda} \partial_\nu \tilde{\mathbf{F}}^\lambda + \epsilon_{\mu \nu \lambda} \partial_k \tilde{\mathbf{F}}^\lambda = 0 \quad (967)$$

Contraindo com  $\epsilon^{\mu \nu k}$  temos que:

$$\partial_\mu \tilde{\mathbf{F}}^\mu = 0 \quad (968)$$

pois:

$$\epsilon_{\mu \nu k} \epsilon^{k \rho \lambda} = \delta_\mu^\rho \delta_\nu^\lambda - \delta_\mu^\lambda \delta_\nu^\rho \quad (969)$$

e (968) é a forma de identidade de Bianchi explicitamente em (1+2)D.

Além disto, trabalhando no vácuo ( $\mathbf{j}^\nu = 0$ ) temos, de (965):

$$\partial_\mu \mathbf{F}_{\nu \mathbf{k}} + \partial_\nu \mathbf{F}_{\mathbf{k} \mu} + \partial_k \mathbf{F}_{\mu \nu} = 0 \quad (970)$$

No desenvolvimento, temos:

$$\partial^\mu \partial_\mu \mathbf{F}_{\nu \mathbf{k}} + \partial_\nu \partial^\mu \mathbf{F}_{\mathbf{k} \mu} + \partial_k \partial^\mu \mathbf{F}_{\mu \nu} = 0 \quad (971)$$

Usando (0) para  $\mathbf{j}^\nu = 0$ , temos:

$$\square \mathbf{F}_{\nu \mathbf{k}} + \partial_\nu (-\partial^\mu \mathbf{F}_{\mu \mathbf{k}}) + \partial_k (\partial^\mu \mathbf{F}_{\mu \nu}) = 0 \quad (972)$$

Daí:

$$\square \mathbf{F}_{\nu \mathbf{k}} + \mu (\partial_\nu \tilde{\mathbf{F}}_k - \partial_k \tilde{\mathbf{F}}_\nu) = 0 \quad (973)$$

Contraindo esta equação com  $\epsilon^{\lambda \nu k}$ , obteremos:

$$(\square + \mu^2) \tilde{\mathbf{F}}^\lambda = 0 \quad (974)$$

ou então:

$$(\square + \mu^2) \frac{1}{2} \epsilon^{\lambda \alpha \beta} \mathbf{F}_{\alpha \beta} = 0 \mapsto (\square + \mu^2) \mathbf{F}^{\mu \nu} = 0 \quad (975)$$

De (975), obtemos que  $\mathbf{p}^2 = \mu^2$ . A relação de dispersão nos dá:

$$\mathbf{E}^2 = \mathbf{p}^2 + \mu^2 \quad (976)$$

exatamente como no caso de Maxwell-Proca; tem-se que as equações descrevem a propagação de um fóton massivo. A diferença notável entre Maxwell-Chern-Simons e Maxwell-Proca é que, no caso de Maxwell-Chern-Simons, tem-se fóton com massa sem violação de simetria de gauge.



Lembre:

Maxwell-Proca:  $\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mathbf{m}^2 \mathbf{A}^\nu = \mathbf{j}^\nu$  que viola a simetria de gauge.

Maxwell-Chern-Simons:  $\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mu \tilde{\mathbf{F}}^\nu = \mathbf{j}^\nu$ , onde temos uma condição de gauge fixing.

No vácuo:

$$\partial_\mu \mathbf{F}^{\mu\nu} + \mu \tilde{\mathbf{F}}^\nu = 0 \quad (977)$$

daí:

$$(\square \eta^{\mu\nu} - \partial^\mu \partial^\nu) \mathbf{A}_\mu + \mu \epsilon^{\nu k \lambda} \partial_k \mathbf{A}_\lambda = 0 \quad (978)$$

que pode ser colocada na forma:

$$(\square \eta_{\mu\nu} - \partial_\mu \partial_\nu + \mu \mathbf{S}_{\mu\nu}) \mathbf{A}^\nu = 0 \quad (979)$$

onde

$$\mathbf{S}_{\mu\nu} \equiv \epsilon_{\mu\lambda\nu} \partial^\lambda \quad (980)$$

## 10.2 Algo a ver com a Função de Green

A equação:

$$(\square \eta_{\mu\nu} - \partial_\mu \partial_\nu + \mu \mathbf{S}_{\mu\nu}) \mathbf{A}^\nu = \mathbf{j}^\nu \quad (981)$$

Daí:

$$\theta_\nu^\mu \mathbf{A}^\nu = \mathbf{j}^\mu \mapsto \mathbf{A} = \theta^{-1} \mathbf{j} \quad (982)$$

e a solução:

$$\mathbf{A}_\mu(\mathbf{x}) = \int d^3 \mathbf{x}' \mathbf{G}_{\mu\nu}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') \mathbf{j}^\nu(\mathbf{x}') \quad (983)$$

onde  $\theta_{\mu\alpha}(\mathbf{x}) \mathbf{G}^{\alpha\nu}(\mathbf{x} - \mathbf{x}') = \delta_\mu^\nu \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}')$ . Ainda temos:

$$\theta_\mu \equiv \square \eta_\mu - \partial_\mu \partial_\alpha + \mu \mathbf{S}_{\mu\alpha} \quad (984)$$

Fixando o gauge:

$$\partial_\mu \mathbf{A}^\mu = 0 \quad (985)$$

então:

$$\theta_{\mu\nu} = \square \eta_{\mu\nu} + \mu \mathbf{S}_{\mu\nu} = \square \theta_{\mu\nu} + \square \omega_{\mu\nu} + \mu \mathbf{S}_{\mu\nu} \quad (986)$$

Queremos resolver  $\theta_\mu \mathbf{G}^{\alpha\nu} = \delta_\mu^\nu$  e é razoável imaginar que o inverso do operador  $\theta_{\mu\alpha}$  também possa ser escrito em termos de base de operadores na qual  $\theta_{\mu\alpha}$  está escrito, isto é, supomos que:

$$\mathbf{G}^{\alpha\nu} = \mathbf{x} \theta^{\alpha\nu} + \mathbf{y} \omega^{\alpha\nu} + \mathbf{z} \mathbf{S}^{\alpha\nu} \quad (987)$$

E agora verificamos se  $\theta_{\mu\alpha}\mathbf{G}^{\alpha\nu} = \delta_\mu^\nu$ .

Daí:

$$(\square\theta_{\mu\alpha} + \square\omega_{\mu\alpha} + \mu\mathbf{S}_{\mu\alpha})(\mathbf{x}\theta^{\alpha\nu} + \mathbf{y}\omega^{\alpha\nu} + \mathbf{z}\mathbf{S}^{\alpha\nu}) = \delta_\mu^\nu \quad (988)$$

Usando as relações entre os operadores segue que:

$$\square\mathbf{x}\theta_\mu^\nu + \square\mathbf{z}\mathbf{S}_\mu^\nu + \square\mathbf{y}\omega_\mu^\nu + \mu\mathbf{x}\mathbf{S}_\mu^\nu - \mu\mathbf{z}\square\theta_\mu^\nu = \theta_\mu^\nu + \omega_\mu^\nu \quad (989)$$

Assim  $\square\mathbf{x} - \square\mu\mathbf{z} = 1$ ,  $\square\mathbf{y} = 1$  e  $\square\mathbf{z} + \mu\mathbf{x} = 0$ .

Daí  $\mathbf{x} = \frac{1}{\square + \mu^2}$ ,  $\mathbf{y} = \frac{1}{\square}$  e  $\mathbf{z} = \frac{-\mu}{\square} \frac{1}{(\square + \mu^2)}$ .

Finalmente, a função de Green:

$$\mathbf{G}^{\alpha\nu} = \frac{1}{\square + \mu^2}\theta^{\alpha\nu} + \frac{1}{\square}\omega^{\alpha\nu} - \frac{\mu}{\square} \frac{1}{\square + \mu^2}\mathbf{S}^{\alpha\nu} = \dots \quad (990)$$

Chegamos em:

$$\frac{1}{\square + \mu^2}\theta^{\alpha\nu} + \frac{1}{\square}\omega^{\alpha\nu} - \frac{1}{\mu}\left(\frac{1}{\square} - \frac{1}{\square + \mu^2}\right)\mathbf{S}^{\alpha\nu} \quad (991)$$

Reescrevendo a função de Green, no espaço dos momenta:

$$\tilde{\mathbf{G}}_{\mu\nu}(\mathbf{k}) = \frac{-1}{\mathbf{k}^2 - \mu^2}(\eta_{\mu\nu} - \frac{\mathbf{k}_\mu\mathbf{k}_\nu}{\mathbf{k}^2}) - \frac{1}{\mathbf{k}^2} \frac{\mathbf{k}_\mu\mathbf{k}_\nu}{\mathbf{k}^2} + \frac{1}{\mu}\left(\frac{1}{\mathbf{k}^2} - \frac{1}{\mathbf{k}^2 - \mu^2}\right)\epsilon_{\mu\lambda\nu}(-i\mathbf{k}^\lambda) \quad (992)$$

Partindo de:

$$\tilde{\mathbf{F}}^\mu = \frac{1}{2}\epsilon^{\mu k\lambda}\mathbf{F}_{k\lambda} \quad (993)$$

então:

$$\tilde{\mathbf{F}}^0 = \frac{1}{2}\epsilon^{0ij}\mathbf{F}_{ij} = \frac{1}{2}\epsilon_{ij}(\epsilon_{ij}\mathbf{B}) = \mathbf{B} \quad (994)$$

$$\tilde{\mathbf{F}}^i = \frac{1}{2}\epsilon^{ik\lambda}\mathbf{F}_{k\lambda} = \frac{1}{2}\epsilon^{i0j}\mathbf{F}_{0j} + \frac{1}{2}\epsilon^{ij0}\mathbf{F}_{j0} = -\epsilon^{0ij}\mathbf{F}_{0j} = -\epsilon_{ij}\vec{\mathbf{E}}_j \quad (995)$$

e a equação de Maxwell:

$$\partial_\mu\mathbf{F}^{\mu\nu} + \mu\tilde{\mathbf{F}}^\nu = \mathbf{j}^\nu \quad (996)$$

Para  $\nu = 0$ :

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{E}} + \mu\mathbf{B} = \rho \quad (997)$$

Para  $\nu = i$ :

$$\partial_0\mathbf{F}^{0i} + \partial_j\mathbf{F}^{ij} + \mu\tilde{\mathbf{F}}^i = \mathbf{j}^i \quad (998)$$

Assim:

$$\frac{\partial}{\partial_t}(-\vec{\mathbf{E}}_i) + \partial_j(\epsilon_{ij}\mathbf{B}) - \mu\epsilon_{ij}\vec{\mathbf{E}}_j = \vec{\mathbf{j}}_i \quad (999)$$

Chegamos em:

$$\epsilon_{ij}\partial_j\mathbf{B} = \frac{\partial}{\partial_t}\vec{\mathbf{E}}_i + \mu\epsilon_{ij}\vec{\mathbf{E}}_j + \vec{\mathbf{j}}_i \quad (1000)$$

Temos ainda a equação de Ampère-Maxwell:

$$\vec{\nabla}\mathbf{B} - \mu\vec{\mathbf{E}} = \frac{\partial}{\partial_t}\vec{\mathbf{E}} + \vec{\mathbf{j}} \quad (1001)$$

e a identidade de Bianchi:

$$\partial_\mu\tilde{\mathbf{F}}^\mu = 0 \quad (1002)$$

$$\partial_0\tilde{\mathbf{F}}^0\partial_i\tilde{\mathbf{F}}^i = 0 \quad (1003)$$

E por último:

$$\frac{\partial}{\partial_t}\mathbf{B} + \partial_i(-\epsilon_{ij}\vec{\mathbf{E}}_j) = 0 \mapsto \vec{\nabla} \times \vec{\mathbf{E}} = \frac{\partial\vec{\mathbf{B}}}{\partial_t} \quad (1004)$$

A carga estática que gera um campo eletrostático gera também um campo magnetostático em Chern-Simons.