

Introdução as Partículas Elementares

C.A.Bernardes & T.A.Costa

February 27, 2009

Quadrivetores

Posição: $(ct, \vec{x}) = (x^0, \vec{x})$

Transformam-se através das transformações de Lorentz (entre referenciais inerciais): $x'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\nu} x^{\nu}$

Sendo:

$$[\Lambda^{\mu}_{\nu}] = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta & 0 & 0 \\ -\gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}$$

Onde $\beta = \frac{v}{c}$ e $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}}$.

Métrica: $[g^{\mu\nu}] = \text{diag}(1 - 1 - 1 - 1)$

Vetor Contravariante: $x^{\mu} = (x^0, \vec{x})$

Vetor Covariante: $x_{\mu} = (x^0, -\vec{x})$

Intervalo Invariante:

$$I = g_{\mu\nu}x^\mu x^\nu = x_\nu x^\nu = x^\mu x_\mu = (x^0)^2 - (\vec{x} \cdot \vec{x}) := x \cdot x$$

$$\text{Momento: } P^\mu := \left(\frac{E}{c}; \vec{p}\right) \text{ e } P_\mu := \left(\frac{E}{c}; -\vec{p}\right)$$

Temos o seguinte invariante de Lorentz: $P_\mu P^\mu = P^2 = \frac{E^2}{c^2} - \vec{p} \cdot \vec{p} = m^2 c^2$
onde m é a massa de repouso da partícula.

- **Sistema natural de unidades**

$$c = 1 \Rightarrow [L] = [t]$$

$$\hbar = 1 \Rightarrow [E][t] = [\hbar] = 1 \Rightarrow [E] = [t^{-1}] = [L^{-1}]$$

$$E = mc^2 \Rightarrow [m] = [E] = [L^{-1}]$$

alguns fatores de conversão:

$$1\text{Kg} = 5,61 \times 10^{26} \text{GeV}$$

$$1\text{m} = 5,07 \times 10^{15} \text{GeV}^{-1}$$

$$1\text{s} = 1,52 \times 10^{24} \text{GeV}^{-1}$$

Operador Quadrimento

$$\left(\frac{\partial}{\partial t}; \nabla\right) = \frac{\partial}{\partial x^\mu} := \partial_\mu$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t}; -\nabla\right) = \frac{\partial}{\partial x_\mu} := \partial^\mu$$

$$P^\mu = \left(i\frac{\partial}{\partial t}; -i\nabla\right) = i\partial^\mu \text{ (operador Quadrimento)}$$

$$\partial_\mu \partial^\mu := \square \text{ (Dalambertiano)} = -P^2$$

Mecânica Quântica

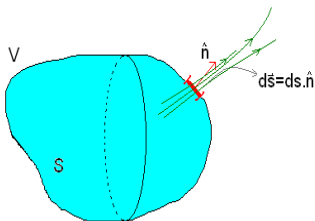
- Equação de Schrödinger para a partícula livre ($E = \frac{p^2}{2m}$):

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

$$(\hbar = 1) \Rightarrow \left(i \frac{\partial}{\partial t} + \frac{1}{2m} \nabla^2 \right) \psi = 0$$

- Equação da Continuidade:

densidade de probabilidade: $\rho = |\psi|^2$



$$-\frac{\partial}{\partial t} \int_V \rho d^3x = \int_S \vec{j} \cdot \vec{n} ds = \int_V \nabla \cdot \vec{j} d^3x$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot \vec{j} = 0 \text{ (Equação da Continuidade)}$$

Densidade de Corrente de Probabilidade: $\vec{j} = -\frac{i}{2m} (\psi^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^*)$

- Um exemplo(uma onda plana):

$$\psi(\vec{x}, t) = N e^{i(\vec{p} \cdot \vec{x} - Et)}$$

$$\vec{j} = |N|^2 \frac{\vec{p}}{m} \text{ sendo } \rho = |N|^2$$

- Equação de Klein-Gordon

Energia: $E^2 = p^2 + m^2$

Usando $E \rightarrow i\frac{\partial}{\partial t}$ e $\vec{p} \rightarrow -i\nabla$:

$$-\frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} = -\nabla^2 \phi + m^2 \phi \Rightarrow \left(\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 \right) \phi + m^2 \phi = 0$$

$$(\square + m^2) \phi = 0 \text{ (Equação de Klein-Gordon)}$$

$$\begin{cases} (-i\phi^*) \cdot \left(-\frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} = -\nabla^2 \phi + m^2 \phi \right) & (1) \\ (-i\phi) \cdot \left(-\frac{\partial^2 \phi^*}{\partial t^2} = -\nabla^2 \phi^* + m^2 \phi^* \right) & (2) \end{cases}$$

Fazendo (1) - (2), temos que: $i\frac{\partial}{\partial t} \left(\phi^* \frac{\partial \phi}{\partial t} - \phi \frac{\partial \phi^*}{\partial t} \right) = i\nabla \cdot (\phi^* \nabla \phi - \phi \nabla \phi^*)$

Identificando com a equação da continuidade, temos que:

$$\rho = i \left(\phi^* \frac{\partial \phi}{\partial t} - \phi \frac{\partial \phi^*}{\partial t} \right) \text{ e } \vec{j} = -i (\phi^* \nabla \phi - \phi \nabla \phi^*)$$

- Exemplo(Onda Plana):

$$\phi(\vec{x}, t) = N e^{i(\vec{p} \cdot \vec{x} - Et)}$$

$$\rho = 2E|N|^2 \text{ e } \vec{j} = 2\vec{p}|N|^2$$

$$j^\mu = 2|N|^2 P^\mu \text{ (Quadricorrente)}$$

$$\partial_\mu j^\mu = 0 \text{ (Equação da Continuidade)}$$

Temos os seguintes autovalores para a equação de Klein-Gordon:

$$E = \pm(\vec{p}^2 + m^2)^{1/2}$$

Para $E < 0$, temos $\rho < 0$.

- Em 1927, Dirac constrói uma equação linear em $\frac{\partial}{\partial t}$ e ∇ .
Idéia do "mar de Dirac" utilizando o Princípio de Exclusão de Pauli.
- Em 1934, Pauli e Weisskopf utilizando a equação de Klein-Gordon interpretavam a densidade de probabilidade como uma densidade de cargas, solucionando o problema de $\rho < 0$.

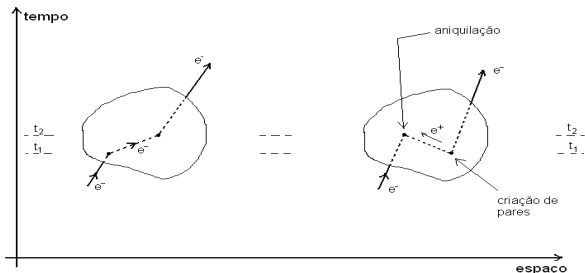
$$j^\mu = -ie(\phi^* \partial^\mu \phi - \phi \partial^\mu \phi^*)$$

- *Interpretação de Feynman-Stückelberg para soluções com energia negativa.*

Soluções associadas a energias negativas representam partículas indo no sentido contrário ao da passagem do tempo que é equivalente a antipartículas indo no sentido do tempo.

$$\uparrow_{E>0}^{e^+} \equiv \downarrow_{(-E)<0}^{e^-} \quad \uparrow \text{ tempo}$$

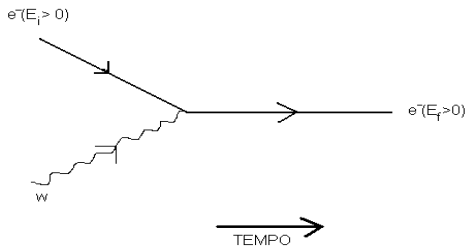
Duplo espalhamento de um elétron em um potencial:



Eletrodinâmica Escalar

- Aprendemos a escrever a amplitude de transição para uma partícula escalar (sem spin) utilizando teoria de perturbação dependente do tempo não relativística. Agora estenderemos esses resultados para antipartículas utilizando a interpretação de Feynman-Stückelberg.
- Nas deduções usando teoria de perturbação nós trabalhamos com partículas sofrendo ações de potenciais fixos. Como é de maior interesse trabalharmos com interações entre partículas, usaremos potenciais devido a presença de outras partículas.
- A princípio trabalharemos com o potencial eletromagnético (V). Sabemos que tal potencial possui uma dependência temporal da forma e^{-iwt} sendo w a energia associada ao fóton.

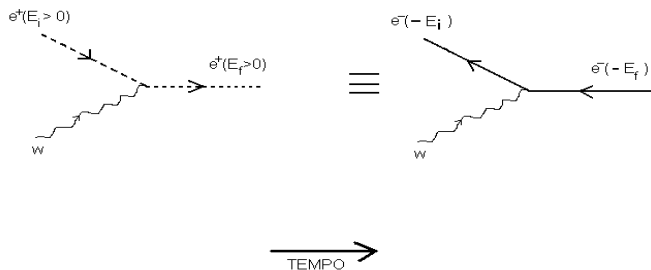
Vamos primeiramente pensar em um elétron absorvendo um fóton, isso pode ser representado da seguinte forma:



Nesse caso a amplitude de transição (T_{fi}) é proporcional a:

$$\int (e^{-iE_f t})^* e^{-iwt} e^{-iE_i t} dt = 2\pi \delta(E_f - w - E_i)$$

Agora vamos pensar em uma situação análoga a do elétron só que utilizando a antipartícula do elétron, o pósitron (e^+).



A amplitude de transição fica da seguinte forma:

$$\int (e^{-i(-E_i)t})^* e^{-iwt} e^{-i(-E_f)t} dt = 2\pi\delta(-E_i - w + E_f)$$

Observando os cálculos das amplitudes de transição para o espalhamento do elétron e do pósitron, nós montamos a seguinte regra (válida para as setas representando partículas):

$$\int \phi_{saindo}^* V \phi_{chegando} d^4x$$

- Agora nós vamos obter o potencial (perturbativo) eletromagnético (V), lembrando que no momento, por simplicidade, trabalharemos com partículas (leptons) sem considerar o seu spin, ou seja, usaremos a equação de *Klein-Gordon*.
- Depois utilizando o potencial eletromagnético (escrito com quadrivetores) encontraremos a amplitude de transição na forma covariante.

Nós vamos usar o exemplo do elétron, mas os resultados podem ser estendidos para outros leptons (como o μ por exemplo).

Sabemos da eletrodinâmica clássica que uma partícula de carga ($-e$) quando imersa em um potencial eletromagnético $A^\mu = (A^0, \vec{A})$ devemos adicionar ao quadrimomento P^μ o termo de eA^μ (seria o termo representando a interação entre campo e partícula carregada), ou seja,

$$P^\mu \rightarrow P^\mu + eA^\mu$$

- Como estamos trabalhando com Mecânica Quântica devemos trocar os quadrivetores pelos respectivos operadores.

$$i\partial^\mu \rightarrow i\partial^\mu + eA^\mu$$

Fazendo essas mudanças e substituindo na equação de *Klein-Gordon*, temos que

$$(\partial_\mu\partial^\mu + m^2)\phi = -V\phi \text{ onde } V = -ieA_\mu\partial^\mu - ie\partial_\mu A^\mu - e^2 A_\mu A^\mu$$

No sistema natural de unidades $e^2 \approx 0.1$.

É uma boa aproximação trabalharmos com o potencial perturbativo utilizando apenas seus termos de primeira ordem.

Logo a amplitude de transição de um elétron (sem spin) sofrendo a ação de um potencial A^μ , ou seja, possuindo estados inicial (ϕ_i) e final (ϕ_f) é:

$$T_{fi} = -i \int \phi_f^*(x) V(x) \phi_i(x) d^4x = -e \int \phi_f^*(A^\mu \partial_\mu + \partial_\mu A^\mu) \phi_i d^4x$$

Podemos escrever o segundo termo de T_{fi} da seguinte forma:

$$\int \phi_f^* \partial_\mu (A^\mu \phi_i) d^4x = A^\mu \phi_i \phi_f^* \Big|_{x \rightarrow \pm\infty} - \int (\partial_\mu \phi_f^*) A^\mu \phi_i d^4x$$

O termo de superfície se anula, pois esperamos que o campo se anule para $x \rightarrow \pm\infty$.

Portanto a amplitude fica:

$$T_{fi} = -e \int [\phi_f^* (\partial^\mu \phi_i) - (\partial^\mu \phi_f^*) \phi_i] A_\mu d^4x$$

Mas sabemos que

$$j^\mu = -ie[\phi_f^* (\partial^\mu \phi_i) - (\partial^\mu \phi_f^*) \phi_i] \Rightarrow T_{fi} = -i \int j^\mu(x) A_\mu(x) d^4x$$