

# AULA 22

## Equações de Onda Relativística

- A ideia é obter uma equação de onda que valha p/ partículas viajando com velocidades próximas a da luz
- É possível obter tal extensão do equação de Schrödinger de várias formas (todas consistentes com as equações de transformação de Lorentz da teoria da Relatividade Especial)
- Um ponto essencial destas equações de onda relativísticas é que ppim nasce naturalmente desta equação e não é adicionado a ela como Pauli fez com a eq. de Schrödinger.

- Tratamos 2 equações relativísticas
  - ppim 0, muon  $\pi$
  - Schrödinger
  - ppim 1/2 elétron
 ↓  
Dirac

- Nota primeira parte não estabelecemos a invariância de Lorentz

## Equação de Schrödinger Relativística

$$E = \frac{p^2}{2m} \quad \text{relação não relativística}$$

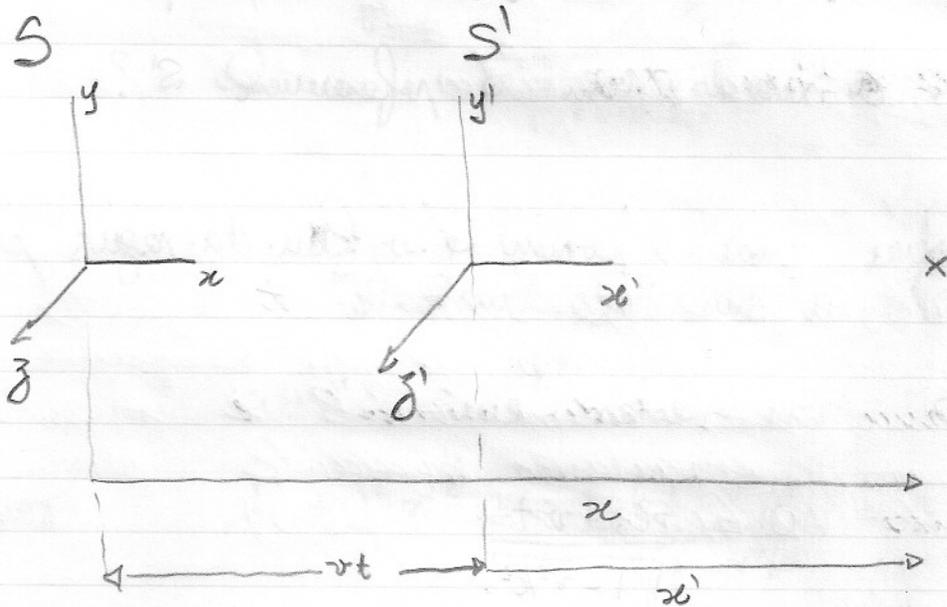
$$E^2 = c^2 p^2 + m^2 c^4 \quad \text{relação relativística}$$

$$E = \sqrt{c^2 p^2 + m^2 c^4} = mc^2 \sqrt{1 + \frac{p^2}{m^2 c^2}} \approx mc^2 \left(1 + \frac{p^2}{2m^2 c^2}\right) = mc^2 + \frac{p^2}{2m}$$

nota tb  $E = E' + mc^2$   $E'^2 + 2mc^2 E' + m^2 c^4 = c^2 p^2 + m^2 c^4$   $E' = \frac{p^2}{2m}$

# Transformações de Lorentz

- Luz  $\rightarrow$ 
  - mesma velocidade,  $\neq$  frequências
  - mesma velocidade  $\neq$  fonte ( $\neq$  velocidade)
  - Eletrromagnetismo  $\rightarrow c$  de



## Galilei

$$\begin{cases} x' = x - vt \\ t' = t \\ y' = y \\ z' = z \end{cases}$$

consequências: se x é um fóton viajando com velocidade c com respeito a S, S' vê este fóton viajando com velocidade c-v

## Lorentz

$$\begin{cases} x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ t' = \frac{t - v/c^2 x}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ y' = y \\ z' = z \end{cases}$$

se  $x = ct$   $x' = \frac{c-v}{\sqrt{1-v^2/c^2}} t$   
 $t' = \frac{t - \frac{v}{c^2} ct}{\sqrt{1-v^2/c^2}} \rightarrow x' = ct'$

As leis da física são iguais em todos os referenciais

princípio da relatividade

a regra de Schrödinger era simples

$$E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \quad p \rightarrow -i\hbar \vec{\nabla}$$

partícula livre

$$E = \frac{p^2}{2m}$$

(não relativística)

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

partícula livre

$$E^2 = c^2 p^2 + m^2 c^4$$

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = -\hbar^2 c^2 \nabla^2 \psi + m^2 c^4 \psi$$

A solução desta equação é do tipo

$$\exp(i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t))$$

autofunções de  $E$  e autovale  $\hbar \omega$

$\vec{p}$  e autovale  $\hbar \vec{k}$

que ao inserir na equação da energia

$$\hbar^2 \omega^2 = \hbar^2 c^2 k^2 + m^2 c^4$$

$$\boxed{\hbar \omega = \pm \sqrt{\hbar^2 c^2 k^2 + m^2 c^4}}$$

no momento tomaremos só a solução com sinal positivo.  
Retornaremos p/ a solução com sinal negativo depois

na equação de Schrodinger propomos uma forma  
 para densidade de carga (Probabilidade) e corrente (de probabilidade)  
na Eq. Schrodinger

$$\frac{\partial \rho(\vec{r}, t)}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{J} = 0$$

$$\rho(\vec{r}, t) = |\psi(\vec{r}, t)|^2$$

$$\vec{J} = \frac{\hbar}{2mi} [\psi^* \vec{\nabla} \psi - (\vec{\nabla} \psi)^* \psi]$$

Schiff chama  $\rho(\vec{r}, t) = \mathcal{P}(\vec{r}, t)$

$$\vec{J}(\vec{r}, t) = \vec{S}(\vec{r}, t)$$

A equação  $\frac{\partial \mathcal{P}(\vec{r}, t)}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{S}(\vec{r}, t) = 0$  é

invariante mediante transformação de Lorentz

tome

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = -\hbar^2 c^2 \nabla^2 \psi + m^2 c^4 \psi$$

multiplique por  $\bar{\psi}$  ( $\psi^*$  do Schiff)

$$-\hbar^2 \bar{\psi} \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = -\hbar^2 c^2 \bar{\psi} \nabla^2 \psi + m^2 c^4 \bar{\psi} \psi$$

tome o complexo  
 conjugado

$$-\hbar^2 \psi \frac{\partial^2 \bar{\psi}}{\partial t^2} = -\hbar^2 c^2 \psi \nabla^2 \bar{\psi} + m^2 c^4 \psi \bar{\psi}$$

subtraia  
 uma da  
 outra

$$\hbar^2 \left[ \psi \frac{\partial^2 \bar{\psi}}{\partial t^2} - \bar{\psi} \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} \right] = \hbar^2 c^2 \left[ \psi \nabla^2 \bar{\psi} - \bar{\psi} \nabla^2 \psi \right]$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[ \psi \frac{\partial \bar{\psi}}{\partial t} - \bar{\psi} \frac{\partial \psi}{\partial t} \right] = c^2 \vec{\nabla} \cdot \left[ \psi \vec{\nabla} \bar{\psi} - \bar{\psi} \vec{\nabla} \psi \right]$$

pl  $\vec{S}$  fica com a mesma expressão  
 não relativística basta multiplicar  
 ambos os lados por  $-\frac{\hbar}{2mi c^2}$

$$\frac{\partial}{\partial t} \frac{i\hbar}{2mc^2} \left( \bar{\psi} \frac{\partial \psi}{\partial t} - \psi \frac{\partial \bar{\psi}}{\partial t} \right) + \vec{\nabla} \cdot \frac{\hbar^2}{2mi} \left( \bar{\psi} \vec{\nabla} \psi - \psi \vec{\nabla} \bar{\psi} \right)$$

$$\underbrace{\hspace{15em}}_{P(\vec{r}, t)}$$

$$\underbrace{\hspace{15em}}_{\vec{S}(\vec{r}, t)}$$

•  $P(\vec{r}, t)$  não é necessariamente positivo e  $\therefore$   
 não pode ser interpretado como densidade  
 de probabilidade (deve dar  $P(\vec{r}, t)$  no limite não  
 relativístico)

• Pode, entretanto, ser multiplicado por  $e$  e  
 daí ser interpretado como densidade de carga  
 (esta pode ser positiva ou negativa)

### Potenciais eletromagnéticos

Considerando que  $\phi$  e  $\frac{1}{c} \vec{A}$  possuem as  
 mesmas propriedades de transformação de Lorentz que  
 $E$  e  $\vec{p}$ , a expressão relativística incluindo potenciais  
 pode ser do tipo:

analogia c/  $H = \frac{1}{2m} (\vec{p} - e\vec{A})^2 + e\phi$

$$(E - e\phi)^2 = (c\vec{p} - e\vec{A})^2 + m^2c^4$$

p/ uma partícula com carga  $e$

fazendo  $E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$  e  $\vec{p} = -i\hbar \vec{\nabla}$

temos:

$$\left( i\hbar \frac{\partial}{\partial t} - e\phi \right) \left( i\hbar \frac{\partial}{\partial t} - e\phi \right) \psi = (-i\hbar \vec{\nabla} - e\vec{A}) \cdot (-i\hbar \vec{\nabla} - e\vec{A}) \psi + m^2c^4 \psi$$

$$\left( -\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} - i\hbar e \frac{\partial \phi}{\partial t} - i\hbar e \phi \frac{\partial}{\partial t} - i\hbar e \phi \frac{\partial}{\partial t} + e^2 \phi^2 \right) \psi =$$

$$\left( -\hbar^2 \nabla^2 + i\hbar e c \vec{\nabla} \cdot \vec{A} + i\hbar e c \vec{A} \cdot \vec{\nabla} + i\hbar e c \vec{A} \cdot \vec{\nabla} + e^2 A^2 \right) \psi + m^2c^4 \psi$$

$$\left( -\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} - 2i\hbar e \phi \frac{\partial}{\partial t} - i\hbar e \frac{\partial \phi}{\partial t} + e^2 \phi^2 \right) \psi =$$

$$= \left( -\hbar^2 \nabla^2 + 2i\hbar e c \vec{A} \cdot \vec{\nabla} + i\hbar e c \vec{\nabla} \cdot \vec{A} + e^2 A^2 + m^2c^4 \right) \psi$$

\*) Conexão c/ a equação de Schrödinger não relativística

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left( \frac{-\hbar^2 \nabla^2}{2m} + \frac{i\hbar e c \vec{A} \cdot \vec{\nabla}}{mc} + \frac{i\hbar e c \vec{\nabla} \cdot \vec{A}}{2mc} + \frac{e^2 A^2}{2mc^2} + e\phi \right) \psi$$

Substitua na equação relativística  $\psi(\text{rel})$  por  $\psi(\text{nr})$  e  $\frac{-imc^2 t}{\hbar}$

note que

$$\frac{\partial \psi}{\partial t} = \left( \frac{\partial \psi'}{\partial t} - \frac{1}{\hbar} mc^2 \psi' \right) e^{-\frac{1}{\hbar} mc^2 t}$$

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} = \left( \frac{\partial^2 \psi'}{\partial t^2} - \frac{1}{\hbar} mc^2 \frac{\partial \psi'}{\partial t} - \frac{1}{\hbar} mc^2 \frac{\partial \psi'}{\partial t} - \frac{m^2 c^4}{\hbar^2} \psi' \right) e^{-\frac{1}{\hbar} mc^2 t}$$

conclua agora que  $\frac{1}{\hbar} \frac{\partial \psi'}{\partial t}$  e' de mesma ordem

que  $e^{-\frac{1}{\hbar} mc^2 t}$  e que ambos são muito menores

que  $mc^2 \psi'$

A Equação Relativística

(seu termo) fica

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi'}{\partial t^2} + 2i\hbar (mc^2) \frac{\partial \psi'}{\partial t} + m^2 c^4 \psi'$$

cancela o lado oposto

$$- 2ie\hbar \phi \frac{\partial \psi'}{\partial t} - 2mc^2 e\phi \psi' - ie\hbar \frac{\partial \phi}{\partial t} \psi' + e^2 \phi^2 \psi'$$

$$= \left[ -\hbar^2 c^2 \nabla^2 + 2ie\hbar c \vec{A} \cdot \vec{\nabla} + ie\hbar c (\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) + e^2 A^2 + mc^4 \right] \psi'$$

dividindo tudo por  $2mc^2$ , temos

$$\frac{1}{2m} \frac{\partial \psi'}{\partial t} = \left( \frac{-\hbar^2 \nabla^2}{2m} + \frac{ie\hbar}{mc} \vec{A} \cdot \vec{\nabla} + \frac{ie\hbar}{mc} \vec{\nabla} \cdot \vec{A} + \frac{e^2 A^2}{2mc^2} + e\phi \right) \psi'$$

que e' a Equação de Schrodinger não relativística

● não é possível incluir  $\sigma$  (matrizes de Pauli) para destruir a invariância da teoria. A equação que derivamos serve apenas para partículas de  $\sigma = \pm 1/2$ .

● A equação  $(E - e\phi)^2 = (c\vec{p} - e\vec{A})^2 + (mc^2)^2$

indica que não é possível adicionar arbitrariamente termos de energia potencial (digamos uma perturbação) antes era fácil bastava adicionar  $V$  em  $H$ . Agora é preciso verificar se  $V$  transforma como um escalar.

Se não, deve-se buscar o que está faltando e incluir de forma semelhante como fizemos com  $e\phi$  e  $\frac{\vec{p}}{c}$ .

Se for invariante com respeito a transformações de Lorentz, simplesmente trata como se fosse

$0 \text{ } mc^2$

Note que se em  $(E - e\phi)^2 = (c\vec{p} - e\vec{A})^2 + m^2c^4$



teremos então  $E' + mc^2$

$$(E' - e\phi)^2 + 2mc^2(E' - e\phi) + m^2c^4 = (c\vec{p} - e\vec{A})^2 + m^2c^4$$

$$E' = \frac{(E' - e\phi)^2}{2mc^2} + \frac{1}{2m} \left( \frac{c\vec{p} - e\vec{A}}{c} \right)^2 + e\phi$$

se desprezarmos o primeiro termo obtemos a relação clássica

Separação da Equação (Separação  $\vec{A}$  e  $\phi$  independentes do tempo)

defina  $\Psi(\vec{r}, t) = u(\vec{r}) e^{-iEt/\hbar}$  substituindo na equação de Schrödinger relativística e reagrupando

$$(E - e\phi)^2 u = [-\hbar^2 c^2 \nabla^2 + 2ie\hbar c \vec{A} \cdot \vec{\nabla} + ie\hbar c (\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) + e^2 A^2 + m^2 c^4] u$$

se  $\vec{A} = 0$  e  $\phi(\vec{r}) = \phi(r)$

$$(-\hbar^2 c^2 \nabla^2 + m^2 c^4) u(\vec{r}) = (E - e\phi(r))^2 u(\vec{r})$$

se trocarmos  $u(\vec{r})$  por  $R(r) Y_l^m(\theta, \varphi)$

temos:

$$\left[ \frac{-1}{r^2} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{d}{dr} \right) + \frac{l(l+1)}{r^2} \right] R_l = \frac{(E - e\phi)^2 - m^2 c^4}{\hbar^2 c^2} R$$

$l = 0, 1, 2, \dots$

Esta equação não é relativística se

escrevermos  $E = E' + mc^2$

e desprezarmos  $E'$  e  $e\phi$  qdo comparados com  $mc^2$