

Equação de Dirac: queremos um eq. relativística para o elétron

Ref.: Bethe-Jackiw

1. Primeira tentativa: eq. de Klein-Gordon

Podemos, heurísticamente, derivar a eq. de Schrödinger partindo

de  $E = \frac{p^2}{2m}$  (1). Para que  $e^{i(p \cdot x - Et)/\hbar}$  seja solução com  $E = \frac{p^2}{2m}$

para fazer de (1) trocamos  $E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$  e  $p \rightarrow \frac{\hbar}{i} \nabla$ , com isso

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

Generalizamos para o caso relativístico, onde sabemos

que  $E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4$   
Antes disso

Nos casos que podemos escrever

caso relativístico

$$E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$$

$$p \rightarrow \frac{\hbar}{i} \nabla \Rightarrow p_i \rightarrow \frac{\hbar}{i} \frac{\partial}{\partial x^i}$$

$$\left. \begin{array}{l} E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \\ p \rightarrow \frac{\hbar}{i} \nabla \end{array} \right\} \Rightarrow \begin{array}{l} P^\mu = (E/c, \mathbf{p}) \\ \downarrow \\ P_\mu = (E/c, -\mathbf{p}) \Rightarrow (i\hbar \frac{\partial}{\partial ct}, i\hbar \frac{\partial}{\partial x^j}) \end{array}$$

$$\boxed{P_\mu \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial x^\mu}} \quad (1) \quad \underline{\underline{x^0 = ct}}$$

ou seja, a substituição feita pode ser feita numa forma covariante! Bom!

Mais, a conservação de probabilidade também tem um jeito covariante!

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho + \nabla \cdot \mathbf{J} = 0 \Rightarrow \frac{\partial}{\partial (ct)} \frac{P}{c} + \nabla \cdot \mathbf{J} = 0 \Rightarrow \frac{\partial}{\partial x^\mu} J^\mu = 0 \quad \text{ou seja } \frac{\partial J^\mu}{\partial x^\mu} = 0$$

$$J^\mu = (\rho/c, \mathbf{J})$$

Ataques agora o caso relativístico: queremos um

ul. de dispersão.  $E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4$  (!) Para aplicar (Dirac-1)

devemos decidir se buscamos a  $\mathbb{R}^3$  ou  $\mathbb{R}^4$  quântica. A seguir escolhemos  
 leve a um o parâmetro não local  $\Rightarrow$  resolução de  $\psi$  em  $\mathbb{R}^4$ .

(1)  $\xrightarrow{\text{Dirac-1}}$

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

$$\Rightarrow \frac{\partial^2}{\partial (ct)^2} \psi - \nabla^2 \psi + \underbrace{\frac{m^2 c^2}{\hbar^2}}_{\mu^2} \psi = 0$$

$$\Rightarrow \frac{\partial}{\partial x^\mu} \frac{\partial}{\partial x_\mu} \psi + \mu^2 \psi = 0$$

Eq. de Klein-Gordon

Comentários: 20/05

1) A eq. de Klein-Gordon é de 2ª ordem no tempo.  
 Em MQ não relativística (NR) a eq. é de 1ª ordem! A diferença  
 aqui é que  $\psi(x,0)$  (estado) não especifica completamente a  
 evolução já que precisamos de  $\dot{\psi}(x,0)$ ! Isso vai de parâmetro  $c$  e ter acesso  
 a informação  $\Rightarrow$

2) Quantidade conservada (análogo a  $E^2$  na MQNR): de eq. de Klein-Gordon segue que

$$\left. \begin{aligned} \psi^* \left[ \frac{\hbar^2}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi - \hbar^2 \nabla^2 \psi + \frac{\hbar^2}{m^2 c^2} \psi \right] &= 0 \\ \psi \left[ \frac{\hbar^2}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi^* - \hbar^2 \nabla^2 \psi^* + \frac{\hbar^2}{m^2 c^2} \psi^* \right] &= 0 \end{aligned} \right\} \ominus \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{\hbar^2}{c^2} \frac{\partial}{\partial t} \left( \psi^* \frac{\partial \psi}{\partial t} - \psi \frac{\partial \psi^*}{\partial t} \right) - \nabla \cdot \left[ \psi^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^* \right] \hbar^2 = 0$$

Definindo  $P = \frac{i\hbar}{2mc^2} \left( \psi^* \frac{\partial \psi}{\partial t} - \psi \frac{\partial \psi^*}{\partial t} \right)$

(real)  $\rightarrow$

$$J = \frac{\hbar}{i2m} \left( \psi^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^* \right)$$

$\Rightarrow \frac{\partial P}{\partial t} + \nabla \cdot J = 0$

em principio poderíamos tratar P como sendo a densidade de probabilidade como em MQNR!

3) P não é positiv. definida! Soluções do tipo

$$\psi_{\text{op}} = e^{i(p \cdot x - Et)/\hbar} \quad \text{para Klein-Gordon} \Rightarrow E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4$$

Logo  $E = \pm \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4}$  e preciso dos 2 sinais para ter um conjunto completo

Mas  $P_{\text{op}} = \frac{i\hbar}{2mc^2} \left( \psi_{\text{op}}^* \frac{\partial \psi_{\text{op}}}{\partial t} - \psi_{\text{op}} \frac{\partial \psi_{\text{op}}^*}{\partial t} \right) = \frac{E}{mc^2} \psi^* \psi < 0$  se  $E = -\sqrt{\dots}$  !

logo, não dá para mandar a razão para a  
 probabilidade  $\Rightarrow$  deixo de lado!  $\Rightarrow$  posso usar a regra  
 P como desejado de cargo. !!

Exercício: Paradoxo de Klein.

4) Interação com campo E.M. no limite de baixa energia:

Campo magnético é introduzido através de substituições  
 mínim.

$$\begin{matrix} p \rightarrow p - \frac{q}{c} A \\ E \rightarrow E - q\phi \end{matrix} \left. \vphantom{\begin{matrix} p \\ E \end{matrix}} \right\} \begin{matrix} p^\mu \rightarrow p^\mu - q A^\mu \end{matrix} \quad \text{onde } A^\mu = (c\phi, \mathbf{A})$$

do do E.M. sabemos que  $A^\mu$  é um quadrivetor! OK!

Neste caso a eq. de Klein-Gordon fica sendo

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

Escrevemos  $\psi = \psi'(x,t) e^{-i mc^2 t / \hbar}$  (prezando p/ limite NK quando  $E \approx mc^2 + \dots$ )

$$\begin{aligned} \Rightarrow -\hbar^2 \frac{\partial^2 \psi'}{\partial t^2} + 2i\hbar [mc^2 - e\phi] \frac{\partial \psi'}{\partial t} - e\phi [2mc^2 - e\phi + i\hbar \frac{\partial \ln \psi'}{\partial t} \psi'] \\ = \left( -\hbar^2 c^2 \nabla^2 + 2ie\hbar c \mathbf{A} \cdot \nabla + i e \hbar c (\nabla \cdot \mathbf{A}) + e^2 \mathbf{A}^2 \right) \psi' \end{aligned}$$

Assimindo que: 
$$\left\{ \begin{array}{l} |\text{th } \frac{\partial \psi'}{\partial t}| = O(e\phi) \\ |\phi| \ll mc^2 \end{array} \right. \quad \left| \frac{\partial \psi'}{\partial t} \right| \ll \frac{mc^2}{\hbar}$$

DIRACS

$$\Rightarrow i\hbar \frac{\partial \psi'}{\partial t} = \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + \frac{i\hbar}{mc} \mathbf{A} \cdot \nabla + \frac{i\hbar}{2mc} \nabla \cdot \mathbf{A} + \frac{q^2 A^2}{2mc^2} + e\phi \right] \psi'$$

∴ faltou a interação de dipolo de Pauli!

Exercício: Eq. de Klein Gordon ⊕  $v \ll c$

————— " ————— " —————

1,5  
Qu. Digressão: invariância relativística [Polei e mudei para DIRACS]

Quando mudamos de ref. ~~por~~ ~~inerciais~~ inerciais temos que

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = \Lambda^\mu_{\ \nu} x^\nu \quad (1) \quad (\text{simbolicamente } x' = \Lambda x)$$

↑  
linear

Devemos separar: (i) covariância por Lorentz, que indica como grandezas mudam por trans. Lor. eg. (1)

(ii) e invariância por Lorentz, ou seja! o valor é o mesmo em 2 referências  
 $x^\mu x_\mu = \text{inv. de Lorentz}$

As eqs. de Maxwell são ~~invariantes~~ covariantes por trans. de Lorentz pois preservam a form. em trans. desde que  $B \rightarrow B' = \dots$   $E \rightarrow E' = \dots$

que derivam do fato de  $A^\mu$  ser 4-vetor!

DIRAC

## 2. Eq. de Dirac

Para que esteja fixa a evolução temporal  $\Rightarrow$  eq deve ser de primeira ordem no tempo. Como  $ct$  e  $\vec{x}$  têm o mesmo status em relatividade restrita

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi = \frac{\hbar c}{i} \sum_j \alpha_j \frac{\partial}{\partial x_j} \psi + \beta mc^2 \psi \quad (1)$$

dimensão de energia

onde vamos "determinar"  $\alpha_j$  e  $\beta$  para que uma onda plana  $e^{i(\vec{p}\cdot\vec{x} - Et)/\hbar}$  seja solução se  $E^2 = \vec{p}^2 c^2 + m^2 c^4$ .<sup>(2)</sup> Por ora, deixamos a possibilidade de  $\alpha_j, \beta$  serem matrizes.

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} (1) \Rightarrow -\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi = \left( -i\hbar c \sum_j \alpha_j \frac{\partial}{\partial x_j} + \beta mc^2 \right) \left( -i\hbar c \sum_k \alpha_k \frac{\partial}{\partial x_k} + \beta mc^2 \right) \psi$$

$$\Rightarrow -\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi = -\hbar^2 c^2 \sum_{j,k=1}^3 \frac{\alpha_j \alpha_k + \alpha_k \alpha_j}{2} \frac{\partial^2}{\partial x_j \partial x_k} \psi + \hbar mc^3 \sum_{j=1}^3 (\alpha_j \beta + \beta \alpha_j) \frac{\partial}{\partial x_j} \psi$$

$$+ \beta^2 m^2 c^4 \psi \quad (3)$$

Para (3) substituir (2) p/ onda plana  
(3) deve ser eq. de Klein-Gordon.

$$\Rightarrow \begin{cases} \alpha_j \alpha_k + \alpha_k \alpha_j = \delta_{jk} 2 & (1) \\ \alpha_j \beta + \beta \alpha_j = 0 \quad (*) & (2) \\ \alpha_j^2 = \beta^2 = 1 & (3) \end{cases}$$

logo,  $\alpha_j$  e  $\beta$  são matrizes  $(N \times N)$

Propriedade das  $\alpha_j$  e  $\beta$ :

1) A dimensão  $N$  deve ser par:

$$(2) \Rightarrow \alpha_j \beta = -\beta \alpha_j \xrightarrow{\det} \det \alpha_j \det \beta = \det(-1) \det \alpha_j \det \beta$$

$$\therefore \det(-1) = (-1)^N = +1$$

logo  $N$  é par

2)  $\det \alpha_j \neq 0$  de (3)  $\Rightarrow (\det \alpha_j)^2 = (\det \beta)^2 = 1 \Rightarrow$

logo admissíveis inversas

3) ~~As~~ As matrizes têm traço nulo:

~~(2)  $\Rightarrow \text{Tr}(\alpha_j \beta) = \text{Tr}(\beta \alpha_j) =$~~

(2)  $\Rightarrow \alpha_j = -\beta \alpha_j \beta \Rightarrow \text{Tr}[\alpha_j] = -\text{Tr}[\beta \alpha_j \beta] = -\text{Tr}[\beta^2 \alpha_j] = -\text{Tr}[\alpha_j]$

(2)  $\beta = -\alpha_j \beta \alpha_j \xrightarrow{\text{arr'los}} \text{Tr}(\beta) = \text{tr}(-\beta)$

Em  $(3+1)$  dimensões precisamos de 4 matrizes.

DIRAC  $\beta$

Logo  $n=2$ , está descartado. Uma escolha é'

$$\beta = \begin{pmatrix} \mathbf{I} & \mathbf{0} \\ \mathbf{0} & -\mathbf{I} \end{pmatrix} \quad \text{e} \quad \alpha_j = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_j \\ \sigma_j & 0 \end{pmatrix} \Rightarrow \psi = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \\ \psi_3 \\ \psi_4 \end{pmatrix} \quad (2)$$

Exercício: se  $\alpha_j \rightarrow \tilde{\alpha}_j$  e  $\beta \rightarrow \tilde{\beta}$  as eq's (Dirac-13) pro proclafeduo.

~~"Carga" conservada:~~

~~$$\psi^\dagger (\text{eq. Dirac}) \Rightarrow \psi^\dagger i \hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{\hbar c}{i} \sum_j \psi^\dagger \alpha_j \frac{\partial \psi}{\partial x_j} + \psi^\dagger \beta \psi$$

Complex conjugate

$$-i \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial t} \psi = -\frac{\hbar c}{i} \sum_j \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial x_j} \psi$$~~

A eq. de Dirac pode ser escrita como

$$i \hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = H \psi = \left( \frac{\hbar c}{i} \sum_j \alpha_j \frac{\partial}{\partial x_j} + \beta m c^2 \right) \psi \quad (1)$$

É natural definir o produto escalar

$$\langle \psi_1 | \psi_2 \rangle = \int d^3x \psi_1^\dagger \psi_2$$

com isso para que  $H = H^\dagger \Rightarrow \alpha_j = \alpha_j^\dagger$  e  $\beta = \beta^\dagger$

ou, as matrizes são hermitianas!

# Carga conservada

$$\psi^\dagger (\text{Dirac-1}) \Rightarrow i\hbar \psi^\dagger \frac{\partial}{\partial t} \psi = \frac{\hbar c}{i} \sum_j \psi^\dagger \alpha_j \frac{\partial \psi}{\partial x_j} + mc^2 \psi^\dagger \beta \psi \quad (1)$$

Complexo conjugado  $\rightarrow$

$$-i\hbar \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial t} \psi = -\frac{\hbar c}{i} \sum_j \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial x_j} \alpha_j \psi + mc^2 \psi^\dagger \beta \psi \quad (2)$$

$$(1) - (2) \Rightarrow i\hbar \left( \psi^\dagger \frac{\partial \psi}{\partial t} + \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial t} \psi \right) = \frac{\hbar c}{i} \sum_j \left( \psi^\dagger \alpha_j \frac{\partial \psi}{\partial x_j} + \frac{\partial \psi^\dagger}{\partial x_j} \alpha_j \psi \right)$$

i.e.,

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} (\psi^\dagger \psi) = \frac{\hbar c}{i} \sum_j \frac{\partial}{\partial x_j} (\psi^\dagger \alpha_j \psi) \quad \Rightarrow \frac{dP}{dt} + \nabla \cdot \mathbf{j} = 0$$

define

$$j_j = c \psi^\dagger \alpha_j \psi$$

$$P = \psi^\dagger \psi$$

Note que a densidade de quantidade conservada  $\psi^\dagger \psi \geq 0 \Rightarrow$  posto interpretada como probabilidade!

## Forma covariante da Eq. de Dirac:

Vamos escrever a Eq de Dirac numa notação superior que indica a sua covariância. MAS isso deve ser provido posteriormente!

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{\hbar}{i} c \vec{\alpha} \cdot \nabla \psi + \beta m c^2 \psi \quad (1)$$

Dirac 10

onde  $(\vec{\alpha} = \alpha^1, \alpha^2, \alpha^3)$

Agora  $\beta \times (1) \Rightarrow$

$$i\hbar \beta \frac{\partial}{\partial t} = \frac{\hbar c}{\alpha_i} \beta \vec{\alpha} \cdot \nabla \psi + m c^2 \psi$$

Agora de fato:

$$\gamma^0 c \quad \gamma^0 = \beta \quad \gamma^j = \beta \alpha^j \quad (2)$$

$$i\hbar \left( \gamma^0 \frac{\partial}{\partial (ct)} + \gamma^j \frac{\partial}{\partial x^j} \right) \psi - m c \psi = 0$$

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

$$\gamma^j = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^j \\ -\sigma^j & 0 \end{pmatrix}$$

Agora  $x^0 = ct$ , logo

$$\circ \circ \quad \boxed{\left( i\hbar \gamma^\mu \frac{\partial}{\partial x^\mu} - m c \right) \psi = 0 \quad [3]}$$

As propriedades de  $\gamma^\mu$  são:

i) ~~propriedades~~

$$\gamma^{\mu\nu} = \gamma^0 \gamma^\mu \gamma^0$$

De fato:  $\gamma^{0t} = \beta^t = \beta = \gamma^0$

e  $\beta^3 = \beta \Rightarrow \alpha^1$

$$\gamma^{jt} = \alpha^{jt} \beta = \alpha^j \beta$$

mas  $\gamma^0 \gamma^j \gamma^0 = \beta \alpha^j \beta = \alpha^j \beta \quad \underline{\underline{\alpha^k}}$

ii)  $\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2g^{\mu\nu}$  c/  $g^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$

De fato

$$\gamma^0 \gamma^0 + \gamma^0 \gamma^0 = 2\beta^2 + \beta^2 = 2$$

$$\gamma^j \gamma^j + \gamma^j \gamma^j = 2 \beta \alpha^j \beta \alpha^j = -2 \beta \beta \alpha^j \alpha^j = -2$$

$$\gamma^0 \gamma^j + \gamma^j \gamma^0 = \beta \beta \alpha^j + \beta \alpha^j \beta = \alpha^j - \alpha^j \beta^2 = 0$$

$$\gamma^j \gamma^k + \gamma^k \gamma^j = \beta \alpha^j \beta \alpha^k + \beta \alpha^k \beta \alpha^j = -(\alpha^j \alpha^k + \alpha^k \alpha^j) = 2 \delta_{jk}$$

iii) É costume definir  $\gamma^\mu = g_{\mu\nu} \gamma^\nu$

$$\gamma_0 = \gamma^0 \quad \gamma_1 = -\gamma^1 \quad \gamma_2 = -\gamma^2 \quad \gamma_3 = -\gamma^3$$

22/05/09

————— " —————"

Reescrevamos a <sup>lei de</sup> conservação (DIRAC 9-3) na nova notação.

Para tanto definimos

$$\bar{\Psi} = \Psi^\dagger \gamma^0 = \Psi^\dagger \beta$$

De (DIRAC 9-3)

$$\rho = \Psi^\dagger \Psi = \Psi^\dagger \gamma^0 \gamma^0 \Psi = \bar{\Psi} \gamma^0 \Psi$$

$$j^i = c \Psi^\dagger \alpha^i \Psi = c \Psi^\dagger \beta \beta \alpha^i \Psi = c \bar{\Psi} \gamma^i \Psi$$

Agora

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot \mathbf{j} = 0 \Rightarrow \frac{\partial \bar{\Psi} \gamma^0 \Psi}{\partial t} + c \nabla \cdot (\bar{\Psi} \vec{\gamma} \Psi) = 0$$

$$\Rightarrow \frac{\partial}{\partial x^0} \bar{\Psi} \gamma^0 \Psi + \sum_j \frac{\partial}{\partial x^j} \bar{\Psi} \gamma^j \Psi = 0 \Rightarrow j^\mu = \bar{\Psi} \gamma^\mu \Psi \quad e \quad \frac{\partial}{\partial x^\mu} j^\mu = 0$$

MAIS sobre matrizes de Dirac:

As matrizes de Dirac <sup>em (3+1) dimensões</sup>  $4 \times 4 \Rightarrow$  existem 16 matrizes independentes que ~~podem~~ ~~ser~~ escolhidas

$\mathbb{1}$  <sup>①</sup>      $\gamma^\mu$  <sup>④</sup>      $\gamma^{\mu\nu} = \frac{i}{2} [\gamma^\mu, \gamma^\nu]$  <sup>⑥</sup>      $\gamma^5 = i \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3$  <sup>①</sup>      $\gamma^5 \gamma^\mu$  <sup>④</sup>

]  $\equiv \Gamma_n$    
 notação



As seguintes propriedades podem ser provadas leg. por exaustão:

(i) ~~Todos~~ Todos os  $\Gamma_n$  satisfazem:  $(\Gamma_n)^2 = \pm \mathbb{1}$

eg,  $(\gamma^0)^2 = -\frac{1}{4} (\gamma^0 \gamma^0 - \gamma^0 \gamma^0) (\gamma^0 \gamma^0 - \gamma^0 \gamma^0) = -\frac{1}{4} [\gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 + \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 - \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 - \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0 \gamma^0]$

(ii) Para todos os  $\Gamma_n$ , exceto  $\mathbb{1}$ , existe uma matriz  $\Gamma_m$  tal que

$$\Gamma_n \Gamma_m = - \Gamma_m \Gamma_n$$

note que

$$\begin{cases} [\gamma^\mu, \gamma^\nu] = 0 \\ \mu \neq \nu \end{cases} \text{ e } \begin{cases} \{\gamma^5, \gamma^\mu\} = 0 \end{cases}$$

(iii) Dadas duas matrizes  $\Gamma_n$  e  $\Gamma_m$  ( $n \neq m$ ) existe uma matriz  $\Gamma_k \neq \mathbb{1}$  tal que  $\Gamma_n \Gamma_m = \Gamma_k$

A partir destas propriedades podemos ~~estabelecer~~ ~~os seguintes teoremas~~

Teorema 1:  $\text{Tr}[\Gamma_e] = 0$  (exceto para  $\Gamma_e = \mathbb{1}$ )

Seja  $\Gamma_n$  t.f.

$$\Gamma_n \Gamma_e = - \Gamma_e \Gamma_n \Rightarrow \Gamma_e = - (\pm) \Gamma_n \Gamma_e \Gamma_n \xrightarrow{\text{Tr}} \Gamma_e = - \pm \text{Tr}(\Gamma_n \Gamma_e \Gamma_n) = - \pm \text{Tr}(\Gamma_e \Gamma_n^2) = - \text{Tr}[\Gamma_e]$$

OK

Teorema 2:  $\sum_{n=1}^{16} a_n \Gamma_n = 0 \implies a_n = 0$  para todos os  $n$ 's!

$$\Gamma_m \otimes \sum_{n=1}^{16} a_n \Gamma_n = a_m \Gamma_m \Gamma_m + \sum_{\substack{n=1 \\ n \neq m}}^{16} a_n \underbrace{\Gamma_m \Gamma_n}_{=\Gamma_j} = 0$$

$$\text{Tr} [a_m \underbrace{\Gamma_m \Gamma_m}_{(\pm 1)}] + \sum_{\substack{n=1 \\ n \neq m}}^{16} a_n \text{Tr} [\Gamma_j] = 0 \implies (\pm 4) a_m = 0 \implies a_m = 0$$

Teorema 3: Qualquer matriz  $X$  pode ser escrita como de fato  $(1) \implies \{\Gamma_n\}$  i base, cao!  

$$X = \sum_{k=1}^{16} a_k \Gamma_k$$

$$\begin{aligned} \implies \text{Tr} [\Gamma_m X] &= a_m \text{Tr} [\Gamma_m \Gamma_m] + \sum_{k \neq m} a_k \text{Tr} [\Gamma_m \Gamma_k] \\ &= 4(\pm) a_m \implies a_m = (\pm) \frac{1}{4} \text{Tr} (\Gamma_m X) \end{aligned}$$

Exercício: Mostre que

(i) Se  $[X, \gamma^\mu] = 0 \quad \forall \mu=0,1,2,3 \implies X$  é prop. to  $I$

(ii) <sup>dado</sup> Dois conjuntos  $\gamma^\mu$  e  $\gamma'^\mu$  que satisfazem o álgebra de Clifford  $\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2g^{\mu\nu}$ , então existe uma matriz não singular

tal que 
$$\gamma'^\mu = S \gamma^\mu S^{-1}$$

### 3. Covariância da eq. de Dirac:

3.a) Quando fazemos uma mudança de referencial inercial temos que  $x^\mu = (ct, \vec{x})$  transformar-se por

$$x^\mu \implies x'^\mu = \Lambda^\mu_\nu x^\nu \quad (\text{transf. linear})$$

que representamos por  $x' = \Lambda x$

$x^\mu$  é um exemplo de quantidade que tem transf. ~~de~~ definida quando mudamos de coordenadas. O objetivo é obter eqs. ~~de~~ que <sup>preservem</sup> a ~~forma~~ ~~na~~ forma numa mudança de referencial. Isso é "facilmente" alcançado quando ~~expressamos~~ expressamos as eqs. em termos de quantidades que se transf. linearmente em mudanças de referencial. Assim uma eq. age:

$$x^\mu = 0 \implies \Lambda^\mu_\nu x^\nu = 0 \implies x'^\mu = 0$$

Vejamos como  $\Psi$  transfere-se numa mudança de coordenadas. Começemos por

$$\frac{\partial}{\partial x^\mu} = \frac{\partial x'^\lambda}{\partial x^\mu} \frac{\partial}{\partial x'^\lambda} = \Lambda^\lambda_\mu \frac{\partial}{\partial x'^\lambda}$$

com isso

$$(i\hbar \gamma^\mu \frac{\partial}{\partial x^\mu} - mc)\Psi = 0 \implies (i\hbar \gamma^\mu \Lambda^\lambda_\mu \frac{\partial}{\partial x'^\lambda} - mc)\Psi = 0 \quad (1)$$

~~Note~~ Mas  $\Lambda^\lambda_\mu \gamma^\mu$  satisfaz a álgebra de Clifford.

$$\{\Lambda^\mu_\nu \gamma^\nu, \Lambda^{\lambda'}_{\lambda} \gamma^{\lambda'}\} = \Lambda^\mu_\nu \Lambda^{\lambda'}_{\lambda} \{\gamma^\nu, \gamma^{\lambda'}\} = \Lambda^\mu_\nu \Lambda^{\lambda'}_{\lambda} 2g^{\nu\lambda'}$$

Mas  $g^{\lambda'\lambda} = \Lambda^\mu_\nu \Lambda^{\lambda'}_{\lambda} g^{\nu\mu}$

$$g^{\lambda'\lambda}$$

$\therefore \Lambda^\mu_\nu \gamma^\mu$  satisfaz a álgebra de Clifford. Logo existe S tal que

$$\Lambda^\mu_\nu \gamma^\mu = S^{-1} \gamma^\lambda S \tag{1}$$

De (DIRAC(4-1))  $\Rightarrow i\hbar S^{-1} \gamma^\lambda S \frac{\partial}{\partial x^{\lambda'}} \psi - mc\psi = 0$

$$\Rightarrow i\hbar \gamma^\lambda \frac{\partial}{\partial x^{\lambda'}} (S\psi) - mc(S\psi) = 0$$

Agora definimos que as espinoras de Dirac transformam-se por

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

com isso a eq. de Dirac é covariante!

————— " ————— " —————  
 Parentesis matemático: transf. de Lorentz geram um grupo.

$\Lambda^\mu_\nu$  e S são representações distintas das transformações!

Exercício: Mostre que S pode ser escrito como  $e^{-i\omega_{\mu\nu} \sigma^{\mu\nu}} + \text{const } \gamma$  e rot.  $\gamma$ . ← 29/05/09

Algumas propriedades interessantes:

i) Sabemos que  $(\gamma^\mu)^\dagger = \gamma^0 \gamma^\mu \gamma^0$

Logo

Logo,  $\Lambda^\lambda_\mu \gamma^\mu = \gamma^0 (\Lambda^\lambda_\mu \gamma^\mu)^\dagger \gamma^0$

$$= \gamma^0 (S^{-1} \gamma^\lambda S)^\dagger \gamma^0$$

$$= \gamma^0 S^\dagger \gamma^0 \gamma^\lambda (\gamma^0 S^\dagger \gamma^0)^{-1}$$

Logo:  $\Lambda^\lambda_\mu \gamma^\mu = S^{-1} \gamma^\lambda S = (\gamma^0 S^\dagger \gamma^0) \gamma^\lambda (\gamma^0 S^\dagger \gamma^0)^{-1}$

$$\Rightarrow S \gamma^0 S^\dagger \gamma^0 \gamma^\lambda = \gamma^\lambda S (\gamma^0 S^\dagger \gamma^0)$$

Pelo teorema no exercicio de *rigidez* (Dirac 13):

$$S \gamma^0 S^\dagger \gamma^0 = b I \Rightarrow \left. \begin{aligned} S \gamma^0 S^\dagger &= b \gamma^0 \\ \downarrow \dagger \\ S \gamma^0 S^\dagger &= b^* \gamma^0 \end{aligned} \right\} b = \underline{\text{real}}$$

Normalizando S tq  $\det S = 1$  (Se' de' d'ura a prova de construte!)

$$\Rightarrow \underbrace{\det S \det \gamma^0 \det S^\dagger}_1 = \det b \gamma^0 = b^4$$

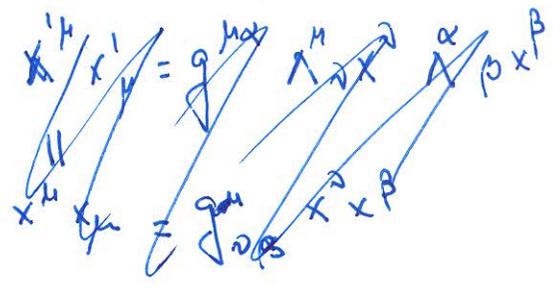
$$\therefore b^4 = 1 \Rightarrow b = \pm 1$$

# Geradores das transformações.

Consideremos uma transf. de Lorentz

$$x'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\nu} x^{\nu} \quad (1) \text{ que é tal que}$$

$$x'^{\mu} x'_{\mu} = x^{\nu} x_{\nu} \quad (2)$$



Logo,  ~~$g_{\mu\alpha} x^{\mu} x^{\alpha} = g_{\nu\beta} x^{\nu} x^{\beta}$~~  A forma infinitesimal de uma transf. de Lorentz é:

$$x'^{\mu} \rightarrow \underbrace{(\delta^{\mu}_{\nu} + \Delta\omega^{\mu}_{\nu})}_{\equiv \Lambda^{\mu}_{\nu} / \text{inf}} x^{\nu} \quad (3) \text{ onde } \Delta\omega^{\mu}_{\nu} = \text{determinar}$$

Substituindo (3) em (2) vem:

~~$$g_{\mu\alpha} x'^{\mu} x'^{\alpha} = g_{\mu\alpha} (\delta^{\mu}_{\nu} + \Delta\omega^{\mu}_{\nu}) x^{\nu} (\delta^{\alpha}_{\beta} + \Delta\omega^{\alpha}_{\beta}) x^{\beta} = g_{\nu\beta} x^{\nu} x^{\beta}$$~~

1ª ordem  
 $\Rightarrow$

$$g_{\mu\alpha} (\delta^{\mu}_{\nu} \delta^{\alpha}_{\beta} + \Delta\omega^{\mu}_{\nu} \delta^{\alpha}_{\beta} + \delta^{\mu}_{\nu} \Delta\omega^{\alpha}_{\beta}) x^{\nu} x^{\beta}$$

$$\Rightarrow (g_{\nu\beta} + 2\Delta\omega_{\alpha\beta}) x^{\nu} x^{\alpha} = g_{\nu\beta} x^{\nu} x^{\alpha} \Rightarrow \Delta\omega_{\alpha\beta} x^{\nu} x^{\alpha} = 0$$

$\Rightarrow \Delta\omega_{\alpha\beta}$  é anti-simétrico no caso de  $\nu$ :  $\Delta\omega_{\alpha\beta} = -\Delta\omega_{\beta\alpha}$

- ⊕ Para um boost na direção  $x$ :  $\Delta\omega^{01} = \Delta\beta$  e as outras zero.
- ⊕ Para rotação ao redor do eixo  $z$ :  $\Delta\omega^{12} = -\Delta\omega^{21} = \Delta\theta$

} verificar

Para construir uma transformação finita escrevemos  $\Delta\omega^{\mu}_{\nu} = \Delta\omega I^{\mu}_{\nu}$  matriz 4x4

Fazendo  $\Delta\omega = \frac{\omega}{N}$  uma transf. finita escreve-se

$$x^{(N)} = \lim_{N \rightarrow \infty} \left( \delta^{\alpha} + \frac{\omega}{N} I^{\alpha} \right) x^{\alpha}$$

$$= (e^{\omega I})^{\alpha} \quad (1)$$

Exercício: faça isso para o  $\gamma$  ao longo do eixo  $x$ .

Façamos o mesmo para espinores: (DIRAC 15.1) impõe-se

$$\Lambda^{\lambda} \gamma^{\nu} = S^{-1} \gamma^{\lambda} S \quad (2)$$

Para uma transf. infinitesimal escrevamos:  $1 - \frac{i}{4} \sigma_{\mu\nu} \Delta\omega^{\mu\nu} = S_{\Lambda} \quad (3)$   
 $\rightarrow$  menos parâmetros!

(DIRAC 15.3) + (2) + (3)

$$\Rightarrow (\delta^{\lambda} + \Delta\omega^{\lambda} \gamma^{\lambda}) \gamma^{\nu} = (1 - \frac{i}{4} \sigma_{\mu\nu} \Delta\omega^{\mu\nu}) \gamma^{\lambda} (1 - \frac{i}{4} \sigma_{\alpha\beta} \Delta\omega^{\alpha\beta})$$

$$\Rightarrow \cancel{\gamma^{\lambda}} + \Delta\omega^{\lambda} \gamma^{\lambda} = \cancel{\gamma^{\lambda}} + \frac{i}{4} \Delta\omega^{\alpha\beta} (\gamma^{\lambda} \sigma_{\alpha\beta} - \sigma_{\alpha\beta} \gamma^{\lambda})$$

$$\Rightarrow \Delta\omega^{\lambda\alpha\beta} \gamma_{\alpha\beta} = -\frac{i}{4} \Delta\omega^{\alpha\beta} (\gamma^{\lambda} \sigma_{\alpha\beta} - \sigma_{\alpha\beta} \gamma^{\lambda})$$

$$\parallel$$

$$\frac{1}{2} \Delta\omega^{\alpha\beta} [\delta^{\lambda}_{\alpha} \gamma_{\beta} - \gamma_{\alpha} \delta^{\lambda}_{\beta}] \Rightarrow \forall \Delta\omega^{\alpha\beta}$$

$$\Rightarrow 2i [\delta^{\lambda}_{\alpha} \gamma_{\beta} - \gamma_{\alpha} \delta^{\lambda}_{\beta}] = \gamma^{\lambda} \sigma_{\alpha\beta} - \sigma_{\alpha\beta} \gamma^{\lambda}$$

Por inspeção  $\sigma_{\mu\nu} = \frac{i}{2} [\gamma_{\mu}, \gamma_{\nu}]$

Logo uma transformação e'

DIRAC 18.º

$$\Psi'(x') = S \Psi = \lim_{N \rightarrow \infty} \left( 1 - \frac{i}{4} \frac{\omega}{N} \sum_{\mu 0} I^{\mu 0} \right)^N$$

$$\therefore S = e^{-\frac{i}{4} \omega \sum_{\mu 0} I^{\mu 0}}$$

Exercício: a) O S de S // com velocidade  $\frac{v}{c} = \beta (\cos \alpha \vec{i} + \cos \beta \vec{j} + \cos \gamma \vec{k})$   
Bjorken (12.º)  
e) obter um rotazão ao redor do eixo  $\vec{j}$ .

$\vec{e}_1, \vec{e}_2, \vec{e}_3$

Agora

DIRACIT

$$S^T S = \underbrace{S^T \gamma^0 \gamma^0 S}_{b \gamma^0 S^{-1}} = b \gamma^0 \Lambda^0_{\nu \rho} \gamma^\nu$$

$$= b \Lambda^0_0 + \sum_{k=1}^3 b \Lambda^0_k \gamma^0 \gamma^k$$

Com isso

$$0 < \text{Tr}(S^T S) = \underbrace{4}_{\substack{1 \\ \text{por coordenação}}} \Lambda^0_0 \Rightarrow b \Lambda^0_0 > 0$$

I) traços próprios de Lorentz  $\Lambda^0_0 > 0 \Rightarrow b = +1$   
 " " impróprios " "  $\Lambda^0_0 < 0 \Rightarrow b = -1$

$$ii) \psi' = S \psi \xrightarrow{+} \psi'^T = \psi^T S^T$$

$$\bar{\psi} = \psi^T \gamma^0 \Rightarrow \bar{\psi}' = \psi^T S^T \gamma^0 = b \psi^T \gamma^0 S^{-1} = b \bar{\psi} S^{-1}$$

$$\therefore \bar{\psi}' = b \bar{\psi} S^{-1}$$

Aplicação: Vimos que  $J^\mu = \bar{\psi} \gamma^\mu \psi$ , mas isso é um vetor de verdade?

$$J'^\mu = \bar{\psi}' \gamma^\mu \psi' = b \bar{\psi} S^{-1} \gamma^\mu S \psi = b \Lambda^\mu_{\nu \lambda} \bar{\psi} \gamma^\nu \psi = b \Lambda^\mu_{\nu \lambda} J^\nu$$

I) trata-se próprio de Lorentz  $J^\mu$  é a-valor de fato!

Exercício: para trans. próprias de Dirac mostre que

- i)  $\Psi$  é escalar
- ii)  $\Psi \gamma^{\mu 0}$  é trans de 2ª ordem

PG DIRAC 18.



4. Limite não relativístico:

Antes de mais nada introduzamos um campo

eletromagnético a través de

$$p^{\mu} \rightarrow p^{\mu} - \frac{q}{c} A^{\mu} \quad ; i.e.,$$

$$p^{\mu} = i\hbar \left( \frac{\partial}{\partial x^{\mu}} - \nabla \right)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \frac{\partial}{\partial ct} \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial ct} - \frac{q}{c} \phi \\ \frac{\hbar}{i} \nabla \rightarrow \frac{\hbar}{i} \nabla - \frac{q}{c} A \end{array} \right.$$

Com isso = eq. de Dirac é escrita como

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \left[ c \vec{\alpha} \cdot \left( \frac{\hbar}{i} \nabla - \frac{q}{c} A \right) + \beta mc^2 + q\phi \right] \Psi$$

Para o limite não relativístico é conveniente substituir a representação (DIRAC 8-2) e escrevemos  $\Psi = \begin{bmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{bmatrix}$

$$\vec{\pi} = \vec{p} - \frac{q}{c} A$$

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \begin{bmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{bmatrix} = c \vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \begin{bmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{bmatrix} + e\phi \begin{bmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{bmatrix} + mc^2 \begin{bmatrix} \tilde{\psi} \\ -\tilde{\chi} \end{bmatrix}$$

No limite NR  $mc^2$  é a energia em repouso e por isso fazemos

$$\begin{bmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{bmatrix} = e^{-i \frac{mc^2 t}{\hbar}} \begin{bmatrix} \psi \\ \chi \end{bmatrix}$$

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = mc^2 e^{-\frac{i\omega t}{\hbar}} \begin{bmatrix} -\psi \\ \chi \end{bmatrix} + e^{-\frac{i\omega t}{\hbar}} i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \begin{bmatrix} \psi \\ \chi \end{bmatrix}$$

DIRAC 19

$$= e^{-\frac{i\omega t}{\hbar}} \left\{ c \vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \begin{bmatrix} \psi \\ \chi \end{bmatrix} + e\phi \begin{bmatrix} \psi \\ \chi \end{bmatrix} + mc^2 \begin{bmatrix} \psi \\ -\chi \end{bmatrix} \right\} \Rightarrow$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = c \vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \chi + e\phi \psi \quad (1)$$

$$i\hbar \frac{\partial \chi}{\partial t} = c \vec{\pi} \cdot \vec{\sigma} \psi + e\phi \chi - 2mc^2 \chi \quad (2)$$

No limite NR o último termo de (2) deve ser maior que  $e\phi$  ou  $i\hbar \frac{\partial \chi}{\partial t}$

$$\Rightarrow \chi = \frac{\vec{\pi} \cdot \vec{\sigma}}{2mc} \psi \quad (3) \text{ logo } \chi \text{ é menor que } \psi \text{ por um fator } \frac{v}{c}.$$

Substituindo (3) em (1) segue

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = c \vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{\pi}}{2mc} \psi + e\phi \psi = \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \vec{\sigma} \cdot \vec{\pi}}{2m} \psi + e\phi \psi$$

mas  $\vec{\sigma} \cdot \vec{a} \vec{\sigma} \cdot \vec{b} = \vec{a} \cdot \vec{b} + i\vec{\sigma} \cdot \vec{a} \wedge \vec{b}$

$$\vec{\pi} \cdot \vec{\pi} = \left( \vec{p} - \frac{q}{c} \vec{A} \right)^2$$

$$\vec{\pi} \wedge \vec{\pi} = \left( \vec{p} - \frac{q}{c} \vec{A} \right) \wedge \left( \vec{p} - \frac{q}{c} \vec{A} \right) = -\frac{\hbar}{i} \nabla \wedge \left( \frac{q}{c} \vec{A} \right) - \frac{\hbar}{i} \frac{q}{c} \vec{A} \wedge (\nabla \cdot)$$

$$= -\frac{\hbar}{i} \frac{q}{c} \left[ (\nabla \wedge \vec{A}) \cdot \vec{A} \wedge \nabla(\cdot) + \vec{A} \wedge \nabla(\cdot) \right] = -\frac{\hbar}{i} \frac{q}{c} \vec{B}$$

$$i\vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \wedge \vec{\pi} = -\frac{\hbar q}{c} \vec{\sigma} \cdot \vec{B}$$

Portando

DIRAC 20

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left[ \frac{(\vec{p} - \frac{q}{c}\vec{A})^2}{2m} - \frac{q\hbar}{2mc} \vec{\sigma} \cdot \vec{B} + e\phi \right] \psi \quad \text{que } \neq q$$

eq. de Pauli! Mas, ~~comparando com a eq. de Pauli~~  $g=2$

$$-\frac{q\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{B}}{2mc} = -2 \frac{q\hbar}{2mc} \vec{S} \cdot \vec{B} \Rightarrow \boxed{g=2}$$

5. Soluções de Eq. de Dirac livres 8/6/9

6. SPIN:

Sob rotações, no caso de funções de onda...

$$|\psi\rangle \rightarrow D(R)|\psi\rangle = |\psi\rangle \quad |r\rangle \rightarrow D(R)|r\rangle = |Rr\rangle$$

$$\langle r|\psi\rangle \rightarrow \langle r|D(R)|\psi\rangle = \langle R^{-1}r|\psi\rangle$$

$$\therefore \psi'(r) = \psi(R^{-1}r) \rightarrow \psi'(r) = (1 + i\delta\theta L_3) \psi(r)$$

Como os espinores transformam-se quando

$$\psi'(x) = S\psi(x) \rightarrow \psi'(Rx) = S_R\psi(x) \rightarrow \psi'(x) = S_R\psi(R^{-1}x)$$

Agora a parte  $\psi(R^{-1}x) = e^{+i\theta \vec{n} \cdot \vec{J}/\hbar} \psi(x)$ , analisemos  $S_R$ .

$$\text{Vimos que } S = e^{-\frac{i}{2}\omega \sigma_{\mu\nu} I^{\mu\nu}} \quad \text{no p'imo (Dirac 18:.)}$$

rotação no Eixo

$I^{x0}$

x

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

y

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

z

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

Agora escrevemos a rotação como  $\Theta \vec{n}$  o que leva a que o expoente de  $e^{-\frac{i}{\hbar} \omega I^{x0} \tau_{x0}}$  seja escrito

$$-\frac{i}{\hbar} \Theta \left[ 2n_x \tau_{23} - 2n_y \tau_{13} + 2n_z \tau_{12} \right] = \underline{\text{EXP}}$$

Definindo  $\Sigma^k = \frac{1}{2} \epsilon^{kij} \tau_{ij} \Rightarrow$

$$\begin{cases} \Sigma^1 = \tau_{23} \\ \Sigma^2 = -\tau_{13} \\ \Sigma^3 = +\tau_{12} \end{cases}$$

permite escrever

$$\underline{\text{EXP}} = -i \frac{\Theta}{2} \vec{n} \cdot \vec{\Sigma}$$

Explicitamente na representação de Dirac para as matrizes  $\sigma^i$ :

$$\sigma^j = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^j \\ -\sigma^j & 0 \end{pmatrix}$$

$$\Sigma^1 = \frac{i}{2} \left[ \begin{pmatrix} 0 & \sigma^2 \\ -\sigma^2 & 0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0 & \sigma^3 \\ -\sigma^3 & 0 \end{pmatrix} \right] = \frac{i}{2} \begin{pmatrix} -\sigma^2 \sigma^3 + \sigma^3 \sigma^2 & 0 \\ 0 & -\sigma^2 \sigma^3 + \sigma^3 \sigma^2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \sigma^1 & 0 \\ 0 & \sigma^1 \end{pmatrix}$$

e analogamente  $\vec{\Sigma} = \begin{pmatrix} \vec{\sigma} & 0 \\ 0 & \vec{\sigma} \end{pmatrix}$  [v] ficam independente de representação nos fe  
 $\vec{L} = i \begin{pmatrix} \vec{\sigma} \\ \vec{\sigma} \end{pmatrix} \rightarrow \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \\ \vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$

Logo  $\Psi'(x) = e^{-i \frac{\theta}{2} \vec{\Sigma} \cdot \vec{n}} \Psi(x) = e^{i \theta \frac{\vec{n} \cdot \vec{L}}{\hbar}} \Psi(x)$   
Comutam.

Isso permite concluir que o momento angular total é

$$J = \vec{L} + \frac{\hbar}{2} \vec{\Sigma}$$

### 7. Conservação de momento angular

Vejam se  $\vec{L}$  é conservado

$$i\hbar \frac{dL_k}{dt} = [L_k, H] = [E_{klm} x_l p_m, c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2]$$
$$= E_{klm} p_m c i \hbar \alpha_l$$

$\rightarrow \frac{d\vec{L}}{dt} = c \vec{\alpha} \wedge \vec{p} \neq 0$  logo apenas o mom. ang. orbital não é conservado.

Será que o spin é conservado?

$$i\hbar \frac{d\vec{S}}{dt} = \left[ \frac{\hbar}{2} \vec{\sigma}, c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2 \right] = -c \vec{\alpha} \wedge \vec{p}$$

↑  
exercício

Logo  $i\hbar \frac{d\vec{J}}{dt} = \left[ \frac{\hbar}{2} \vec{\sigma} + \vec{L}, H \right] = 0 \therefore \vec{J}$  é a quantidade conservada!

### 8. Soluções de Dirac para partícula livre:

Procuramos soluções da forma  $\psi = e^{i p^{\mu} x_{\mu} / \hbar} w$  ↳ constante

$$\psi = e^{-i E t / \hbar} e^{i \mathbf{p} \cdot \mathbf{x} / \hbar} w$$

Substituindo em  $(i \gamma^{\mu} \frac{\partial}{\partial x^{\mu}} - mc) \psi = 0 \Rightarrow (\gamma^{\mu} p_{\mu} - mc) w = 0 \quad (2)$

Para existir solução (2) não deve ter inversa. Formalmente

a inversa de  $(\gamma - mc)$  é  $\frac{1}{p_{\mu} \gamma^{\mu} - mc^2} (\gamma^{\mu} p_{\mu} + mc)$ . Logo (Verificar)

para a inversa não existir e termos soluções não nulas de (2) devemos ter  $p_{\mu} p^{\mu} - m^2 c^2 = 0$  i.e

$$E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4 \Rightarrow \begin{aligned} E_+ &= + \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4} \\ E_- &= - \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4} \end{aligned}$$

Exercício: verifique que as soluções são:

Para  $E_+$ :

$$w_1 = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ c p_z / (E_+ + mc^2) \\ c(p_x + i p_y) / (E_+ + mc^2) \end{pmatrix}$$

$$w_2 = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ c(p_x - i p_y) / (E_+ + mc^2) \\ -c p_z / (E_+ + mc^2) \end{pmatrix}$$

Para  $E_-$ :

$$w_3 = \begin{pmatrix} -c p_z / (-E_- + mc^2) \\ -c(p_x + i p_y) / (-E_- + mc^2) \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$w_4 = \begin{pmatrix} -c(p_x - i p_y) / (-E_- + mc^2) \\ c p_z / (-E_- + mc^2) \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

(os  $w$ 's não estão normalizadas)

Interpretação: (para isto ~~se~~ escolhermos o ref. d  $\vec{p} = 0$ )

Solução	energia	spin
$w_1$	$E > 0$	$+\hbar/2$
$w_2$	$E > 0$	$-\hbar/2$
$w_3$	$E < 0$	$+\hbar/2$
$w_4$	$E < 0$	$-\hbar/2$

Note que não podemos dizer que a spin He  $\vec{S}$  ao longo  
 trunfo si for vira que não comutam!

Agora definamos o operador helicidade:

$$H = \frac{\vec{\Sigma} \cdot \vec{P}}{|\mathbf{P}|} = \vec{\Sigma} \cdot \hat{P} = \begin{pmatrix} \vec{\sigma} \cdot \hat{P} & 0 \\ 0 & \vec{\sigma} \cdot \hat{P} \end{pmatrix}$$

escrevendo  $\alpha = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}$  e  $\beta = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}$  temos

$$w_1 = \begin{pmatrix} \alpha \\ \frac{c \vec{\sigma} \cdot \vec{P}}{E + mc^2} \alpha \end{pmatrix} \quad w_2 = \begin{pmatrix} \beta \\ \frac{c \vec{\sigma} \cdot \vec{P}}{E + mc^2} \beta \end{pmatrix}$$

Agora  $H w_1 = \begin{pmatrix} \vec{\sigma} \cdot \hat{P} \alpha \\ \frac{c \vec{\sigma} \cdot \vec{P} \vec{\sigma} \cdot \hat{P}}{E + mc^2} \alpha \end{pmatrix} \stackrel{\substack{\vec{p} \text{ na dire\u00e7\u00e3o } \hat{P} \\ \downarrow \\ = \alpha w_1}}{=} \alpha w_1$

\_\_\_\_\_ " \_\_\_\_\_ " \_\_\_\_\_ 10/6/09

9. Solu\u00e7\u00e3o do \u00e1tomo de Hidrog\u00e9nio por Dirac:

Aqui vamos adotar  $\hbar = c = 1$

$$H = \vec{\alpha} \cdot \vec{P} + m\beta - \frac{ze^2}{r}$$

o momento angular total  $\vec{J} = \vec{L} + \frac{\vec{\Sigma}}{2}$

O operador  $K = \beta (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1)$  comuta com H. De fato,

$$\left[ \vec{\alpha} \cdot \vec{P} + m\beta - \frac{ze^2}{r}, \beta (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1) \right] = 0$$

$$[\vec{\alpha} \cdot \vec{P}, \beta] = P_k [\alpha_k, \beta] = 2 P_k \alpha_k \beta = 2 \vec{P} \cdot \vec{\alpha} \beta$$

$$[\beta, \beta (\vec{z} \cdot \vec{L})] = \vec{z} \cdot \vec{L} - \underbrace{\beta \vec{z} \cdot \vec{L} \beta}_{\vec{z} \cdot \vec{L}} = 0$$

$\vec{z} \cdot \vec{L} = L_x \begin{pmatrix} z_0 & 0 \\ 0 & -z_0 \end{pmatrix} + (L_y \sigma_x + L_z \sigma_z)$

$$[\vec{z} \cdot \vec{p}, \beta \vec{z} \cdot \vec{L}] =$$

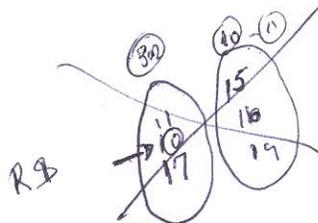
$$\beta \vec{z} \cdot \vec{L} = \begin{pmatrix} 0 & z_0 \\ z_0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \sigma_x L_x & \\ & \sigma_y L_y + \sigma_z L_z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \sigma_x L_x & \\ & -\sigma_x L_x \end{pmatrix}$$

$$= \left[ \begin{array}{cc|cc} 0 & 0 & p_z & p_x - ip_y \\ 0 & 0 & p_x + ip_y & -p_z \\ \hline p_z & p_x - ip_y & 0 & 0 \\ p_x + ip_y & -p_z & 0 & 0 \end{array} \right], \left[ \begin{array}{cc|cc} L_z & L_x - iyL_y & 0 & 0 \\ L_x + iyL_y & L_z & 0 & 0 \\ \hline 0 & 0 & -L_z & -(L_x - iyL_y) \\ 0 & 0 & -(L_x + iyL_y) & L_z \end{array} \right]$$

$$= \left( \begin{array}{cc|cc} 0 & 0 & -p_z L_z & -(p_x - ip_y)(L_x + iyL_y) \dots \\ 0 & 0 & & \\ \hline & & 0 & 0 \\ & & 0 & 0 \end{array} \right)$$

3037-7099

Maji



Acndio

Filiodenr

Mariana  
3032-4951

Por outro lado

$$\begin{aligned}
 K^2 &= \beta (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1) \beta (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1) \\
 &= (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1) (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1) \\
 &= (\vec{\Sigma} \cdot \vec{L})^2 + 2 \vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1
 \end{aligned}$$

Mas  $(\vec{\Sigma} \cdot \vec{A})(\vec{\Sigma} \cdot \vec{B}) = \begin{pmatrix} \vec{\sigma} \cdot \vec{A} & \vec{\sigma} \cdot \vec{B} & 0 \\ 0 & \vec{\sigma} \cdot \vec{A} & \vec{\sigma} \cdot \vec{B} \end{pmatrix}$

$$= \vec{A} \cdot \vec{B} + i \vec{\Sigma} \cdot \vec{A} \wedge \vec{B}$$

$$\vec{L} \wedge \vec{L} = \left( \underbrace{L_y L_z - L_z L_y}_{i L_x} ; \underbrace{L_z L_x - L_x L_z}_{i L_y} ; \underbrace{L_x L_y - L_y L_x}_{i L_z} \right) = i \vec{L}$$

$$\therefore K^2 = \vec{L}^2 + \vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1$$

Sabemos também que

$$\vec{J} = \vec{L} + \frac{\vec{\Sigma}}{2} \Rightarrow \vec{J}^2 = \vec{L}^2 + \vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 3/4 \Rightarrow$$

autovetorial

$$\therefore K^2 = \vec{J}^2 + 1/4 \Rightarrow \text{autovetores de } K^2: J(J+1) + 1/4 = (J+1/2)^2 \Rightarrow \pm 1, \dots$$

Queremos os autovalores de

Dirac 28

$$H\psi = E\psi, \text{ i.e., } \left( \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + m\beta - \frac{ze^2}{r} \right) \psi = E\psi$$

Multiplicando à esquerda por  $m\beta \Rightarrow$

$$m^2\psi = m\beta \left( E - \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \frac{ze^2}{r} \right) \psi$$

$$\Rightarrow \left( E + \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \frac{ze^2}{r} \right) m\beta \psi$$

$$= \left( E + \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \frac{ze^2}{r} \right) \left( E - \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \frac{ze^2}{r} \right) \psi$$

Logo

$$m^2\psi = \left[ E^2 + \frac{(ze^2)^2}{r^2} + 2E \frac{ze^2}{r} - \underbrace{(\vec{\alpha} \cdot \vec{p})^2}_{\vec{p}^2} + \vec{\alpha} \cdot \vec{p} \frac{ze^2}{r} - \frac{ze^2}{r} \vec{\alpha} \cdot \vec{p} \right] \psi$$

~~utilizando~~

$$\text{Agora } \left[ \vec{p}, \frac{1}{r} \right] = \frac{\hbar}{i} \nabla \left( \frac{1}{r} \right) = i\hbar \frac{\vec{r}}{r^3}$$

$$m^2\psi = \left( E^2 + \frac{(ze^2)^2}{r^2} + 2E \frac{ze^2}{r} - \vec{p}^2 + i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} \frac{ze^2}{r^2} \right) \psi$$

$$\Rightarrow (E^2 - m^2) \psi = \left[ p^2 - 2 \frac{ze^2}{r} E + \frac{1}{r^2} \left( - (ze^2)^2 - i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} ze^2 \right) \right] \psi$$

$$\text{Mas } p^2 = - \frac{\partial^2}{\partial r^2} - \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{L^2}{r^2}$$

$$(E^2 - m^2) \psi = \left[ - \frac{\partial^2}{\partial r^2} - \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \left( L^2 - (ze^2)^2 - i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} ze^2 \right) \right] \psi - 2E \frac{ze^2}{r}$$

$$\text{Agora } K^2 \beta K = L^2 + \vec{\Sigma} \cdot \vec{L} + 1 - \vec{\Sigma} \cdot \vec{L} - 1 = L^2$$

~~$$L^2 - (ze^2)^2 - i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} ze^2$$~~

~~$$L^2 - (ze^2)^2 - i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} ze^2 = K^2 \beta K - i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} ze^2 - (ze^2)^2$$~~

$$\text{Agora definimos } \lambda = -\beta K - i \vec{\alpha} \cdot \vec{r} ze^2$$

$$\text{que satis faz } \lambda^2 = K^2 - (ze^2)^2$$

$$\text{e } [H, \lambda] = 0$$

Adotando ~~MULTIPLICAR~~ [Ref. PIZZA]

$$H = c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + mc^2\beta - \frac{ze^2}{r}$$

O momento angular total  $\vec{J} = \vec{L} + \frac{\hbar}{2} \vec{\Sigma}$  e'

conservado. Além disso a paridade também é'

$$P = \gamma^0 R_P = \beta R_P$$

↑  
operador \* e i\pi, etc

Logo, escolhemos diagonalizar  $H, \vec{J}, J_z$  e  $P_0$ . Escrevemos

$$\Psi_{Ejm} = \begin{pmatrix} U_{jm} \\ V_{jm} \end{pmatrix}.$$

Para que  $P \Psi_{Ejm} = \pm \Psi_{Ejm} \Rightarrow$

$$\begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} U_{jm}(-ir) \\ V_{jm}(-ir) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} U_{jm}(-ir) \\ -V_{jm}(-ir) \end{pmatrix} = \pm \begin{pmatrix} U_{jm}(ir) \\ V_{jm}(ir) \end{pmatrix}$$

Logo U e V devem ser paridades opostas.

Podemos escrever  $V_{j,m}$  e  $U_{j,m}$  em termos de  $Y_{l,m}$

$$Y_{j,m}^{\pm}(\hat{r}, \rho) = \sum_m K_{j,m}$$

A eq. de autovalores de  $H$  escreve-se

$$\left[ \frac{\hbar c}{i} \begin{pmatrix} 0 & \vec{\sigma} \cdot \nabla \\ \vec{\sigma} \cdot \nabla & 0 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} mc^2 & 0 \\ 0 & -mc^2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} -\frac{Ze^2}{r} & 0 \\ 0 & -\frac{Ze^2}{r} \end{pmatrix} \right] \begin{pmatrix} U_{j,m} \\ V_{j,m} \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} U_{j,m} \\ V_{j,m} \end{pmatrix} \quad (1)$$

Para espinores de 2 componentes existe apenas 2 configurações de  $j$  em dados:  $l = j \pm 1/2$  e cada um c/ paridade  $(-1)^l$ :

$$|j, m, \pm \frac{1}{2}\rangle = \sum_{m_1, m_2} |l, m_1, \pm \frac{1}{2}\rangle \langle l, m_2, \pm \frac{1}{2} | j, m, \pm \frac{1}{2}\rangle$$

em geral os  $U, V$  em dados  $l$  podem ser.

$$\varphi_{j,m}^{\ominus} = \sqrt{\frac{l+1/2+m}{2l+1}} Y_{l, m-1/2} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} \sqrt{\frac{l+1/2-m}{2l+1}} Y_{l, m+1/2}$$

$l = j - 1/2$

$$\varphi_{j,m}^{+} = \sqrt{\frac{l+1/2-m}{2l+1}} Y_{l, m-1/2} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} - \sqrt{\frac{l+1/2+m}{2l+1}} Y_{l, m+1/2} \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

$l = j + 1/2$

$l = j + 1/2$

Como  $U_{jm}$  e  $V_{jm}$  têm paridade oposta  $\Rightarrow$

$$\psi_{jm}^{(1)} = \begin{pmatrix} \psi_{jm}^- g_1 \\ \psi_{jm}^+ i f_1 \end{pmatrix} \quad \& \quad \psi_{jm}^{(2)} = \begin{pmatrix} \psi_{jm}^+ g_2 \\ \psi_{jm}^- i f_2 \end{pmatrix} \quad (1)$$

por conveniênci

Analisemos inicialmente as soluções do tipo I: de (25,1-1) segue

$$\begin{cases} c \vec{\sigma} \cdot \vec{p} (\psi_{jm}^+ i f_1) + (mc^2 - \frac{ze^2}{r} - E) \psi_{jm}^- g_1 = 0 \\ c \vec{\sigma} \cdot \vec{p} (\psi_{jm}^- g_1) + (-mc^2 - \frac{ze^2}{r} - E) \psi_{jm}^+ i f_1 = 0 \end{cases} \quad (2)$$

Para simplificar precisamos lidar  $\vec{\sigma} \cdot \vec{p}^2$  e  $\vec{L}^2$ !

$$1 = \frac{(\vec{\sigma} \cdot \vec{r})(\vec{\sigma} \cdot \vec{r})}{r^2}$$

$$\vec{\sigma} \cdot \vec{p} = \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{r}}{r^2} (\vec{\sigma} \cdot \vec{r} \vec{p} \cdot \vec{r}) = \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{r}}{r^2} \left[ \vec{r} \cdot \vec{p} + i \vec{\sigma} \cdot (\vec{r} \wedge \vec{p}) \right] = (\vec{\sigma} \cdot \hat{r}) \left[ \frac{\hbar}{i} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{i}{r} \vec{\sigma} \cdot \vec{L} \right]$$

Por outro lado:

$$\vec{r} \cdot \vec{L} = \frac{1}{\hbar} \left[ \vec{J}^2 - \vec{L}^2 - \frac{3}{4} \hbar^2 \right] \frac{1}{\hbar} \quad \text{onde } \vec{J} = \vec{L} + \vec{S} \quad \text{e que leva a } \mathbb{R}^2$$

Agora

$$\vec{\sigma} \cdot \vec{L} \varphi_{jm}^{\pm} = \hbar \left[ j(j+1) - \left(j \pm \frac{1}{2}\right) \left(j \pm \frac{1}{2} + 1\right) - \frac{3}{4} \right] \varphi_{jm}^{\pm}$$

$$= \hbar \left[ \mp j - \frac{1}{4} \mp \frac{1}{2} - \frac{3}{4} \right] \varphi_{jm}^{\pm} = \hbar \left[ \mp \left(j + \frac{1}{2}\right) - 1 \right] \varphi_{jm}^{\pm}$$

Também temos

$$\left( \vec{\sigma} \cdot \hat{r} \right) \varphi_{jm}^{\pm} = -1 \varphi_{jm}^{\mp}$$

escalar

ímpar

Logo (25,3) - 2 implica que

$$-\hbar c \frac{\partial}{\partial r} f_1 - \frac{\hbar c}{r} \left(j + \frac{1}{2} + 1\right) f_1 + \left[ mc^2 - \frac{Ze^2}{r} - E \right] g_1 = 0$$

$$\hbar c \frac{\partial}{\partial r} g_1 + \hbar c \left(1 - \left(j + \frac{1}{2}\right)\right) g_1 - \left[ mc^2 + \frac{Ze^2}{r} + E \right] f_1 = 0$$

Agora definimos

$$F_1 = r f_1 \quad \text{e} \quad G_1 = r g_1$$

$$\frac{\partial}{\partial r} f_1 = \frac{\partial}{\partial r} \left( \frac{F_1}{r} \right) = \frac{1}{r} \frac{\partial F_1}{\partial r} - \frac{F_1}{r^2}$$

2ojo

25.15

$$\hbar c \left[ \frac{\partial}{\partial r} + \frac{j+1/2}{r} \right] F_1 - \left[ mc^2 - \frac{ze^2}{r} - \epsilon \right] G_1 = 0$$

$$\hbar c \left( \frac{\partial}{\partial r} - \frac{j+1/2}{r} \right) G_1 - \left[ mc^2 + \frac{ze^2}{r} + \epsilon \right] F_1 = 0$$

Analogamente

$$\hbar c \left[ \frac{\partial}{\partial r} - \frac{j+1/2}{r} \right] F_2 - \left[ mc^2 - \frac{ze^2}{r} - \epsilon \right] G_2 = 0$$

$$\hbar c \left[ \frac{\partial}{\partial r} + \frac{j+1/2}{r} \right] G_2 - \left[ mc^2 + \frac{ze^2}{r} + \epsilon \right] F_2 = 0.$$

Agora //  $\lambda = j+1/2$   $\left\{ \begin{array}{l} F_1^{(\lambda)} = F_2^{(-\lambda)} \\ G_1^{(\lambda)} = G_2^{(1-\lambda)} \end{array} \right\}$

o que permite escrever

$$\hbar c \left[ \frac{\partial}{\partial r} + \frac{\lambda}{r} \right] F_i^{(\lambda)}(r) - \left[ mc^2 - \frac{ze^2}{r} - \epsilon \right] G_i^{(\lambda)} = 0$$

$$\hbar c \left[ \frac{\partial}{\partial r} - \frac{\lambda}{r} \right] G_i^{(\lambda)} - \left[ mc^2 + \frac{ze^2}{r} + \epsilon \right] F_i^{(\lambda)}$$

$C | i=1 \Rightarrow \lambda = j+1/2 \quad i=2 \Leftrightarrow \lambda = -(j+1/2)$

Para obter o espectro discreto queremos que Dirac 25,6

$$\int d^3x \psi^\dagger \psi < \infty \Rightarrow \psi \rightarrow 0 \text{ para } r \rightarrow \infty$$

Mais ainda  $F$  e  $G$  devem ser não divergentes no origem

Agora definimos

$$G_i^{(\lambda)} \equiv \cancel{\text{matrix}} (K_i^{(\lambda)} + I_i^{(\lambda)}) \sqrt{mc^2 + E} \quad (E < mc^2 \text{ // estados ligados})$$

$$F_i^{(\lambda)} \equiv \cancel{\text{matrix}} (K_i^{(\lambda)} - I_i^{(\lambda)}) \sqrt{mc^2 - E}$$

o que leva a [para facilitar  $G_i^{(\lambda)} \equiv G$  e  $F_i^{(\lambda)} \equiv F$ ]

$$\frac{dK_i^{(\lambda)}}{dr} - \frac{E}{r}$$

$$K \sqrt{mc^2 - E} \left[ \frac{\partial K}{\partial r} - \frac{\partial I}{\partial r} + \frac{\lambda}{r} (K - I) \right] - \left[ mc^2 - E - \frac{Ze^2}{r} \right] (K + I) \sqrt{mc^2 + E} = 0$$

$$K \sqrt{mc^2 + E} \left[ \frac{\partial K}{\partial r} + \frac{\partial I}{\partial r} - \frac{\lambda}{r} (K + I) \right] - \left[ mc^2 + \frac{Ze^2}{r} + E \right] (K - I) \sqrt{mc^2 - E} = 0$$

o que leva a \_\_\_\_\_

$$\frac{dK}{dr} = \left( \lambda \right) \frac{I}{r}$$

$$2 \frac{dk}{dr} - \frac{2\lambda I}{r} - [mc^2 - E - \frac{Ze^2}{r}] \frac{(k+I)}{\hbar c} \sqrt{\frac{mc^2 + E}{mc^2 - E}} - [mc^2 + E + \frac{Ze^2}{r}] \frac{k-I}{\hbar c} \sqrt{\frac{mc^2 - E}{mc^2 + E}} = 0$$

$$\frac{dk}{dr} - \frac{k}{2} \left[ \frac{\sqrt{mc^2 + E} (mc^2 - E - \frac{Ze^2}{r})}{mc^2 - E} + \frac{\sqrt{mc^2 - E} (mc^2 + E + \frac{Ze^2}{r})}{mc^2 + E} \right] \frac{1}{\hbar c}$$

$$= \frac{\lambda I}{r} + \frac{I}{2} \left[ \frac{\sqrt{mc^2 + E} (mc^2 - E - \frac{Ze^2}{r})}{mc^2 - E} - \frac{\sqrt{mc^2 - E} (mc^2 + E + \frac{Ze^2}{r})}{mc^2 + E} \right] \frac{1}{\hbar c}$$

$$\frac{dk}{dr} - \frac{k}{\hbar c} \left( \sqrt{mc^2 - E} - \frac{E}{\sqrt{mc^2 - E}} \frac{Ze^2}{r} \right) = \left( \lambda - \frac{mc^2 Ze^2}{\hbar c} \right) \frac{I}{r}$$

e. analógicamente

$$\frac{dl}{dr} + \frac{l}{\hbar c} \left( \sqrt{mc^2 - E} - \frac{E}{\sqrt{mc^2 - E}} \frac{Ze^2}{r} \right) = \left( \lambda + \frac{mc^2 Ze^2}{\hbar c} \right) \frac{l}{r}$$

Estas eq'n pueden ser limpiadas llevando a

$$P = \sqrt{n^2 v - E^2}$$

$$|\hbar = c = 1|$$

(2, 3)

$$\Gamma \frac{d^2 k}{dr^2} + \frac{dk}{dr} + \left( 2Ze^2 E - P - P^2 \Gamma - \frac{\gamma^2}{r} \right) k = 0$$

onde  $\gamma = \sqrt{\lambda^2 - \frac{Ze^2}{P}}$

Agora  $k = e^{-\frac{x}{2}} x^\gamma M$  onde  $x = 2Pr$

⇓

$$x \frac{d^2 M}{dx^2} + (2\gamma + 1 - x) \frac{dM}{dx} - \left( \gamma - \frac{Ze^2 E}{P} \right) M = 0$$

que deriva da equação de um ~~funcionamento~~  $\gamma$  de um hipergeométrico.

$$x \frac{d^2 F}{dx^2} + (b - x) \frac{dF}{dx} - aF = 0 \Rightarrow F(a|b|x)$$

$|x| \rightarrow 0 \quad F(a|b|0) = 1$

$|x| \rightarrow \infty \quad M \propto \frac{e^{-x}}{\Gamma(c)}$

$$\therefore M = F\left(\gamma - \frac{Ze^2 E}{P} \mid 2\gamma + 1 \mid x\right)$$

⇒  $\gamma$  tem  $a = -\gamma$ .

$$\text{Logo } M = F\left(\gamma - \frac{Ze^2 E}{P} \mid 2\gamma + 1 \mid x\right)$$

$\rho | M$  sein bzw. konvergieren  $\rho | |x| \rightarrow 0 \Rightarrow \gamma > 0$

$$\gamma = \sqrt{\underbrace{|j+1/c|^2}_{\geq 1} - \underbrace{z^2 e^2}_{\left(\frac{z}{137}\right)^2}} \Rightarrow \underline{z < 137!}$$

$\rho | M \rightarrow 0 \quad \rho | |x| \rightarrow \infty$

$$\gamma - \frac{ze^2 E}{\rho} = -n' \quad c | n' \geq 0, \text{ integer}$$

$$\rho | \begin{cases} n' > 0 \rightarrow \gamma_0 \text{ i.e. } \textcircled{2} \\ n=0 \rightarrow n' \rightarrow \gamma = j+1/2 \end{cases}$$

$$\Rightarrow E_{nj} = m c^2 \left[ 1 + \frac{z^2 \alpha^2}{\left[ n - (j+1/2) + \sqrt{(j+1/2)^2 - z^2 \alpha^2} \right]^2} \right]^{1/2}$$

$$\cancel{m c^2} - z e^2 E =$$

$$- \frac{z e^2 E}{\rho} = -n - \gamma \Rightarrow \frac{(z e^2)^2 E^2}{m^2 - E^2} = (-n - \gamma)^2$$

$$\left. \begin{aligned} & (z^2 \alpha^4 + (n+\gamma)^2) E^2 = m^2 (n+\gamma)^2 \\ & E^2 = \frac{m^2}{1 + \frac{z^2 \alpha^4}{(n+\gamma)^2}} \end{aligned} \right\}$$

~~CNR<sub>+</sub> : [GDE → 11 parcom.]~~

25,10

DISCUTIR ESPECTRO:

$$E_{nj} = m \left[ 1 + \frac{z^2 \alpha^2}{[n - l_j + 1/2] + \sqrt{[l_j + 1/2]^2 - z^2 \alpha^2}} \right]^2$$

No limite NR

$$n \equiv n' + j + 1/2 \quad \underline{OK}$$

$$E_{nj} = m - m \frac{z^2 \alpha^2}{2n'} \left[ 1 + \frac{z^2 \alpha^2}{n} \left( \frac{1}{j+1/2} - \frac{3}{4n} \right) \dots \right]$$

↳ obtido no método Jac!