

## 7.6 - A Aproximação de uma partícula

A teoria de partículas idênticas que desenvolvemos no capítulo 4 e estendemos a problemas relativísticos, permite tratar estados de apenas uma partícula definindo

$$\Psi_i^{(1)} = a_i^+ |0\rangle$$

onde o vácuo é definido por  $a_i |0\rangle = 0$ .

No caso de elétrons e pósitrons isso NÃO funciona. Se definirmos estados de 1 partícula como

$$\Psi_\alpha^+(r) |0\rangle \equiv |r, \alpha\rangle$$

correspondente a uma partícula localizada em  $r$  com número quântico  $\alpha$  encontramos o seguinte problema: Ao tentarmos normalizar o estado teremos

$$\begin{aligned} \langle r', \alpha' | r, \alpha \rangle &= \langle 0 | \Psi_{\alpha'}^+(r') \Psi_\alpha^+(r) |0\rangle \\ &= \langle 0 | -\Psi_\alpha^+(r) \Psi_{\alpha'}^+(r') |0\rangle + \delta(r-r') \delta_{\alpha\alpha'} \\ &\neq \delta(r-r') \delta_{\alpha\alpha'} \end{aligned}$$

pois  $\Psi_{\alpha'}^+(r') |0\rangle \neq 0$ . Isso ocorre porque o campo

$\Psi_\alpha(r)$  contém operadores de destruição de elétrons e de criação de pósitrons. Dessa forma, NÃO há como descrever uma única partícula na posição  $r$ . Essa descrição só é possível de maneira aproximada.

Introduzimos um novo "vácuo eletrônico"  $|0e\rangle$

tal que

$$\Psi(r|0e) = 0$$

que só é possível se todos os estados disponíveis para os elétrons já estiverem ocupados. Logo  $|0e\rangle$  está longe de ser o estado de vácuo usual.

O estado de um-elétron é então definido como

$$|\Psi_e\rangle = \int \Psi_e(r,t) \hat{\Psi}^+(r,t) d^3r |0e\rangle$$

A normalização fica

$$1 = \langle \Psi_e | \Psi_e \rangle = \int \Psi_e^*(r',t) \Psi_e(r,t) \langle 0e | \hat{\Psi}(r',t) \hat{\Psi}^+(r,t) | 0e \rangle d^3r' d^3r$$

Usando  $\hat{\Psi}(r',t) \hat{\Psi}^+(r,t) + \hat{\Psi}^+(r,t) \hat{\Psi}(r',t) = \delta(r-r')$

obtemos a condição usual para as funções de onda:

$$\int \Psi_e^*(r',t) \Psi_e(r,t) d^3r = 1$$

Além disso,

$$\begin{aligned} \langle 0e | \hat{\Psi}(r',t) | \Psi_e \rangle &= \int \Psi_e(r,t) \langle 0e | \hat{\Psi}(r',t) \hat{\Psi}^+(r,t) | 0e \rangle d^3r \\ &= \Psi_e(r',t) \end{aligned}$$

ou

$$\Psi_e(r,t) = \langle 0e | \hat{\Psi}(r,t) | \Psi_e \rangle$$

Funções de onda de um pósitron podem ser definidas de maneira análoga usando-se o operador de conjugação de carga:

$$|0p\rangle \equiv \hat{C} |0e\rangle$$

$$|\psi_p\rangle \equiv \hat{C} |\psi_e\rangle = \int \psi_e(\mathbf{r},t) \hat{C} \hat{\psi}_e^\dagger(\mathbf{r},t) \hat{C}^\dagger \hat{C} d^3r |0e\rangle$$
  
$$= \int \psi_p(\mathbf{r},t) \hat{\psi}_p(\mathbf{r},t) \hat{C}^{-1} |0p\rangle d^3r$$

onde trocamos  $\psi_e \rightarrow \psi_p$  na função de onda para explicitar que essa combinação produz o estado aproximado de 1 pósitron. Multiplicando por  $\langle 0p | \hat{C} \hat{\psi}_e^\dagger(\mathbf{r},t)$  e usando a relação de anticomutação obtemos

$$\psi_p(\mathbf{r},t) = \langle 0p | \hat{C} \hat{\psi}_e^\dagger(\mathbf{r},t) | \psi_p \rangle$$

Como  $\psi_e(\mathbf{r},t)$  depend de  $(\mathbf{r},t)$  APENAS via  $\hat{\psi}_e(\mathbf{r},t)$ , a função de onda satisfaz a mesma equação de Dirac que o operador:

$$\gamma^\mu \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} - \frac{ie}{\hbar c} A_\mu \right) \psi_e(\mathbf{r},t) + \epsilon \kappa \psi_e(\mathbf{r},t) = 0$$

No caso dos pósitrons  $\psi_p(\mathbf{r},t)$  satisfaz a equação do

campo Dirac obtemos  $\hat{C} \hat{\psi}^\dagger = \hat{C} \psi^\dagger = \hat{\rho}^2 \psi^\dagger \equiv \mu$ . Conjugando a equação de Dirac

$$\gamma^{\mu*} \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} + \frac{ie}{\hbar c} A_\mu \right) \psi^\dagger - \epsilon \kappa \psi^\dagger = 0$$

$$\gamma^{\mu*} \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} + \frac{ie}{\hbar c} A_\mu \right) \hat{\rho}^2 \mu - \epsilon \kappa \hat{\rho}^2 \mu = 0$$

Para  $\mu \neq 2$   $\gamma^{\mu*} \gamma^2 = \gamma^{\mu} \gamma^2 = -\gamma^2 \gamma^{\mu}$ . Para

$\mu=2$   $\gamma^{2*} \gamma^2 = -\gamma^2 \gamma^2$ . Assim podemos cancelar um  $\gamma^2$

e obter

$$\gamma^{\mu} \left( \frac{\partial}{\partial x^{\mu}} + \frac{ie}{\hbar c} A_{\mu} \right) \Psi_p(r,t) + iK \Psi_p(r,t) = 0$$

FINALmente, para operadores aditivos, como momento linear, Angular e energia cinética, que podem ser escritos como

$$K = \int \Psi^{\dagger}(r) K \Psi(r) d^3r$$

onde  $K = K(r, -i\hbar\nabla)$ , podemos calcular

$$\langle \Psi_e | K | \Psi_e \rangle = \int \langle 0e | \hat{\Psi}(r') \Psi_e^*(r') \hat{\Psi}^{\dagger}(r) K \hat{\Psi}(r) \Psi_e(r'') \hat{\Psi}^{\dagger}(r'') | 0e \rangle \times d^3r' d^3r d^3r''$$

$$= \int \langle 0e | (\hat{\Psi}^{\dagger}(r) \hat{\Psi}(r) + \delta(r-r')) \Psi_e^*(r') K \Psi_e(r'') (\hat{\Psi}^{\dagger}(r'') \hat{\Psi}(r) + \delta(r-r'')) | 0e \rangle \times d^3r' d^3r d^3r''$$

$$= \int \Psi_e^*(r) K \Psi_e(r) d^3r$$

de forma que o cálculo fica análogo à mecânica quântica de Schrödinger. A diferença é que  $\Psi_e(r)$  é um spinor de 4 componentes e  $K(r, -i\hbar\nabla)$  é uma matriz  $4 \times 4$ .

No caso livre, a equação de Dirac fica

$$\gamma^k \frac{\partial \psi_e}{\partial x^k} + iK \psi_e = 0$$

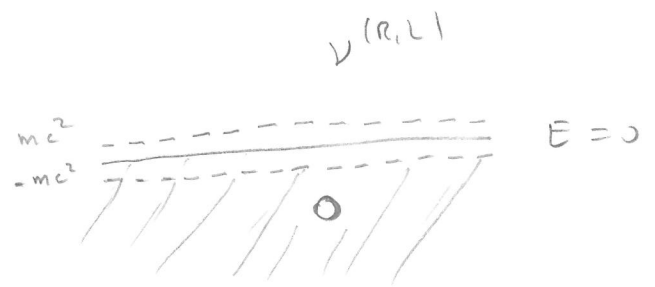
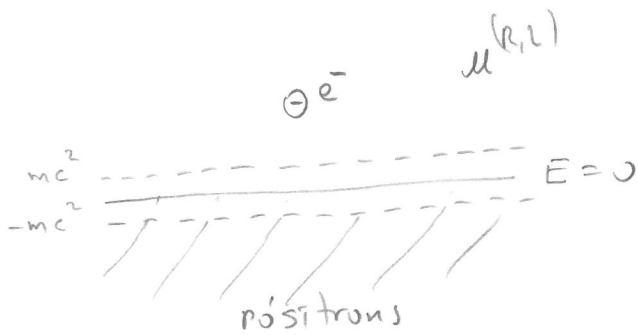
cujaS soluções estão na página 187. As soluções  $u^{(R,L)}$  tem energia positiva e, no limite  $E_p \ll mc^2$ , ficam

$$u^{(R)} \approx \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad u^{(L)} = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

representando elétrons de spin  $\pm 1/2$ . As soluções  $v^{(R,L)}$  tem energia negativa e representam a aniquilação de um pósitron, i.e., uma carga negativa mas com energia negativa e spin  $\pm 1/2$ :

$$v^{(R)} \approx \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad v^{(L)} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

Esquematicamente temos



A FALTA DE uma carga + e' equivalente a uma carga -

Inicialmente podemos ter

$$|\psi\rangle = \alpha u^{(R)} + \beta u^{(L)}$$

APENAS. No entanto, se houver um potencial que transfira energia para o elétron, de tal forma que  $pc \approx mc^2$ , as componentes 3 e 4 (na direção de  $v^{(L)}$  e  $v^{(R)}$ ) serão ativadas.

Fisicamente, isso corresponde à aniquilação do  $e^-$  com um  $e^+$  do vácuo. É mais preciso, então, falar do estado de "uma carga negativa" e NÃO de "um elétron" ou "uma partícula".

Vamos então omitir o "e" de  $\Psi_e$  para simplificar a notação.

A equação de "um elétron" fica

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(\mathbf{r}, t)}{\partial t} = H\Psi(\mathbf{r}, t)$$

$$H = c\vec{\alpha} \cdot \left( \frac{\hbar}{c} \nabla + \frac{e}{c} \mathbf{A} \right) - e\phi + \beta mc^2$$

Multiplicando a equação por  $\Psi^\dagger$  e subtraindo da equação

conjugada hermitiana multiplicada por  $\Psi$  obtemos

$$i\hbar \left( \Psi^\dagger \frac{\partial \Psi}{\partial t} + \frac{\partial \Psi^\dagger}{\partial t} \Psi \right) = \frac{\hbar}{i} \Psi^\dagger c\vec{\alpha} \nabla \Psi - \frac{\hbar}{i} c \nabla \Psi^\dagger \cdot \vec{\alpha} \Psi$$

ou

$$\frac{\partial}{\partial t} (\Psi^\dagger \Psi) + \nabla \cdot (c \Psi^\dagger \vec{\alpha} \Psi) = 0$$

que é a equação da continuidade

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot \vec{j} = 0$$

para

$$\rho = \Psi^\dagger \Psi$$
$$\vec{j} = c \Psi^\dagger \vec{\alpha} \Psi$$

## 7.7 - Teoria de Dirac na Representação de Heisenberg (207)

A teoria de campos relativística foi desenvolvida para os operadores  $\hat{\Psi}(r,t)$ , mas a aproximação de um elétron foi descrita em termos de funções de onda spinoriais  $\Psi(r,t)$ . Vamos agora à representação de Heisenberg para o caso de um elétron, onde funções de onda são estacionárias e operadores evoluem de acordo com

$$\frac{dA}{dt} = \frac{\partial A}{\partial t} + \frac{1}{i\hbar} [A, H]$$

A Hamiltoniana é

$$H = c \vec{\alpha} \cdot (\mathbf{p} + \frac{e}{c} \mathbf{A}) - e\phi + \beta mc^2$$

e  $r$ ,  $p$ ,  $\vec{\alpha}$  e  $\vec{\beta}$  são variáveis dinâmicas.

### EQUAÇÕES DE MOVIMENTO NA PRESENÇA DE $\mathbf{A}$ e $\phi$

Definimos

$$v = \frac{dr}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [r, H] = c \vec{\alpha}$$

Contrariamente ao resultado clássico,  $mv \neq \mathbf{p} + \frac{e}{c} \mathbf{A}$ . De fato:

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [\mathbf{p}, H] = \frac{1}{i\hbar} [-i\hbar \nabla (e \vec{\alpha} \cdot \mathbf{A} - e\phi)] = e \nabla \phi - e \nabla (\vec{\alpha} \cdot \mathbf{A})$$

$$\frac{d\mathbf{A}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} + \frac{1}{i\hbar} [\mathbf{A}, H] = \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} + c \vec{\alpha} \cdot \nabla \mathbf{A}$$

$$\frac{d}{dt} \left( p + \frac{e}{c} A \right) = e \nabla \phi + \frac{e}{c} \frac{\partial A}{\partial t} - e \nabla (\vec{a} \cdot A) + e \vec{a} \cdot \nabla A$$

$$= -e \left[ -\frac{1}{c} \frac{\partial A}{\partial t} - \nabla \phi \right] - e \vec{a} \times (\nabla \times A)$$

onde usamos  $\vec{a} \times (\nabla \times A) = \vec{a} \cdot \nabla A - (\vec{a} \cdot \nabla) A = \nabla (\vec{a} \cdot A) - (\vec{a} \cdot \nabla) A$ .

Assim,  $\frac{d}{dt} \left( p + \frac{e}{c} A \right) = -eE - e \vec{a} \times \vec{B}$

ou, ainda

$$\frac{d}{dt} \left( p + \frac{e}{c} A \right) = -eE - \frac{e}{c} \mathbf{v} \times \mathbf{B}$$

que é a força de Lorentz.

Usando a identidade

$$\vec{a} (H + e\phi) + (H + e\phi) \vec{a} = 2c \left( p + \frac{e}{c} A \right)$$

podemos re-escrever

$$\frac{d}{dt} \left[ \frac{1}{2} \left( \mathbf{v} \frac{H + e\phi}{c^2} + \frac{H + e\phi}{c^2} \mathbf{v} \right) \right] = -e \left( \mathbf{E} + \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{B} \right)$$

e aproximamos, no limite não relativístico,  $H + e\phi \approx mc^2$

para obter  $\frac{d}{dt} (m\mathbf{v}) \approx -e \left( \mathbf{E} + \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{B} \right)$ .

Prova da Identidade:

$$\vec{a} (H + e\phi) + (H + e\phi) \vec{a} = \vec{a} (c\vec{a} \cdot p + e\vec{a} \cdot A + \beta mc^2)$$

$$+ (c\vec{a} \cdot p + e\vec{a} \cdot A + \beta mc^2) \vec{a}$$



Para a componente  $i$ ,

$$- \alpha_i (\vec{\alpha} \cdot \vec{p}) + (\vec{\alpha} \cdot \vec{p}) \alpha_i = 2p_i$$

$$\text{pois } \alpha_i^2 = 1, \quad \alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i = 0 \quad \forall i \neq j$$

$$- \alpha_i (\vec{\alpha} \cdot \vec{A}) + (\vec{\alpha} \cdot \vec{A}) \alpha_i = 2A_i$$

$$- \alpha_i \beta + \beta \alpha_i = 0$$

$$\vec{\alpha} (H + e\phi) + (H + e\phi) \vec{\alpha} = 2c\vec{p} + 2eA$$

EQUAÇÕES DE MOVIMENTO LIVRES

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

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = 0 \rightarrow \vec{p} = \text{const.}$$

$$\begin{aligned} \frac{d\vec{\alpha}}{dt} &= \frac{1}{i\hbar} [\vec{\alpha}, H] = \frac{1}{i\hbar} (\vec{\alpha} H + H \vec{\alpha} - 2H\vec{\alpha}) \\ &= \frac{1}{i\hbar} [\{\vec{\alpha}, H\} - 2H\vec{\alpha}] = \frac{2}{i\hbar} [c\vec{p} - H\vec{\alpha}] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \text{pois } \{\alpha_i, H\} &= c\alpha_i (\vec{\alpha} \cdot \vec{p}) + c (\vec{\alpha} \cdot \vec{p}) \alpha_i + mc^2 (\underbrace{\alpha_i \beta + \beta \alpha_i}_{=0}) \\ &= 2c p_i \end{aligned}$$

Como  $\vec{p} = \text{const}$  e  $H = \text{const}$ . podemos integrar a equação.  $\frac{2i\hbar H}{\hbar}$  e  $dt$  NÃO

A solução da eq. homogênea  $\dot{\alpha} \sim e$  homogênea e  $\vec{\alpha} = \text{const} = \vec{H}^{-1} c \vec{p}$ . Assim

$$\vec{\alpha}(t) = \frac{\vec{v}(t)}{c} = c \vec{H}^{-1} \vec{p} + e^{\frac{2i\hbar H t}{\hbar}} (\vec{\alpha}(0) - c \vec{H}^{-1} \vec{p})$$

### Integrando de novo

$$\psi(t) = \psi(0) + \frac{c^2 \vec{p} t}{H} + \frac{\hbar c}{2iH} (e^{2iHt/\hbar} - 1) (\vec{\alpha}(0) - c \vec{H}^{-1} \vec{p})$$

A trajetória segue um movimento uniforme sobreposto com uma rápida oscilação de frequência  $\approx \frac{mc^2}{\hbar}$  e amplitude  $\hbar/mc$ , que é o comprimento de onda de Compton do elétron. Esse efeito é conhecido como

Zitterbewegung = movimento tremido

e foi proposto por Schrödinger em 1930.

Da identidade anterior,

$$\vec{\alpha} H + H \vec{\alpha} = 2c\vec{p} = c\vec{p} H^{-1} H + c H H^{-1} \vec{p}$$

$$(\vec{\alpha} - c\vec{p} H^{-1}) H + H (\vec{\alpha} - c\vec{p} H^{-1}) = 0$$

vemos que os elementos da matriz da  $(\vec{\alpha} - c\vec{p} H^{-1})$  só são não nulos entre estados de mesmo  $\vec{p}$  mas energias opostas,

mostrando que esse efeito está ligado aos pósitrons. De fato, tomando os spinores  $u^{(r)}(\vec{p})$  e  $v^{(r)}(\vec{p})$  com  $\vec{p} = p\hat{z}$ ,

$$\langle u^{(r)} | (\vec{\alpha} - c\vec{p} H^{-1}) H | v^{(r)} \rangle = -E_p \langle u^{(r)} | (\vec{\alpha} - c\vec{p} H^{-1}) | v^{(r)} \rangle$$

$$= -\langle u^{(r)} | H (\vec{\alpha} - c\vec{p} H^{-1}) | v^{(r)} \rangle$$

Ordens de grandeza:

$$\frac{2mc^2}{\hbar} = 1.5 \times 10^{21} \text{ s}^{-1}$$

$$\frac{\hbar}{mc} = 3.9 \times 10^{-11} \text{ cm}$$

Podemos re-escrever o operador  $\hat{H}$  na forma

(210a)

$$\hat{H} = \hat{H}_0 + \frac{c^2 \hat{p}}{H} + \frac{\hbar c}{H} \sin \frac{\hat{H}_0}{\hbar} e^{i\hat{H}_0 t/\hbar} \left( \vec{\alpha}(0) - \frac{c\hat{p}}{H} \right)$$

que não parece hermiteano. Vamos então mostrar explicitamente que o valor esperado do último termo é nulo no estado  $u_R$  e real no estado  $\psi = \alpha u_R + \beta v_R$  para o caso  $\hat{p} = p \hat{z}$ :

$$(A) \quad u_R = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ \xi \\ 0 \end{pmatrix}; \quad \xi = \frac{pc}{E_p + mc^2}$$

$$- u_R^\dagger \alpha_x u_R = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ \xi \\ 0 \end{pmatrix} = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} = 0$$

$$- u_R^\dagger \alpha_y u_R = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & -i \\ 0 & 0 & i & 0 \\ 0 & -i & 0 & 0 \\ i & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ \xi \\ 0 \end{pmatrix} = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 \\ i\xi \\ 0 \\ i \end{pmatrix} = 0$$

$$- u_R^\dagger \alpha_z u_R = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ \xi \\ 0 \end{pmatrix} = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} \xi \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} = 2\xi$$

$$u_R^\dagger \frac{c\hat{p}}{H} u_R = \frac{cP}{E_p} |u_R|^2 = \frac{cP}{E_p} (1 + \xi^2) = \frac{cP}{E_p} \left( 1 + \frac{c^2 P^2}{(E_p + mc^2)^2} \right)$$

$$= \frac{cP}{E_p (E_p + mc^2)^2} \left[ E_p^2 + 2mc^2 E_p + m^2 c^4 + c^2 P^2 \right]$$

$$= \frac{cP}{E_p (E_p + mc^2)^2} \left[ 2E_p^2 + 2mc^2 E_p \right] = \frac{2cP}{(E_p + mc^2)^2} (E_p + mc^2) = \frac{2cP}{E_p + mc^2} = 2\xi$$

Assim

$$\frac{\langle u_R | \hat{H}(t) | u_R \rangle}{\langle u_R | u_R \rangle} = \hat{H}_0 + \frac{c t P \hat{z}}{E_p}$$

(B) Para  $\Psi = \alpha u_R + \beta v_R$  ;  $|\alpha|^2 + |\beta|^2 = 1$  temos

$$(\alpha^* u_R^* + \beta^* v_R^*) e^{\frac{iEt}{\hbar}} \alpha_x (\alpha u_R + \beta v_R) = e^{-\frac{iEt}{\hbar}} \alpha^* \beta u_R^* \alpha_x v_R + \alpha \beta^* v_R^* \alpha_x u_R e^{\frac{iEt}{\hbar}}$$

$$= \text{real}$$

$$u_R^* \alpha_x v_R = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} -\xi \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \\ -\xi \end{pmatrix} = 0$$

Da mesma forma  $u_R^* \alpha_y v_R = 0$ . Note que para  $\Psi$  da forma  $\Psi = \alpha u_R + \beta v_R$  esses termos seriam n\u00e3o n\u00famero reais, o resultado s\u00e9rio real.

$$u_R^* \alpha_z v_R = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} -\xi \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} = (1 \ 0 \ \xi \ 0) \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ -\xi \\ 0 \end{pmatrix} = 1 - \xi^2$$

O \u00faltimo termo fica, para a dire\u00e7\u00e3o z:

$$\frac{\hbar c \sin E a / \hbar}{E_p} \left[ (1 - \xi^2) \left( e^{-\frac{iEt}{\hbar}} \alpha^* \beta + e^{\frac{iEt}{\hbar}} \alpha \beta^* \right) - \frac{c p}{E_p} \left( e^{-\frac{iEt}{\hbar}} + e^{\frac{iEt}{\hbar}} \right) \right]$$

onde usamos que  $v^* u = 0$  e  $|\alpha|^2 + |\beta|^2 = 1$ .

Para a partícula livre é fácil verificar que

$$\beta H + H \beta = 2mc^2.$$

Além disso, vale

$$\gamma^5 H + H \gamma^5 = 2c \vec{\Sigma} \cdot \vec{P}.$$

PROVA

$$\{\gamma^5, \gamma^\mu\} = 0 \quad \mu=0,1,2,3 \Rightarrow \gamma^5 \beta + \beta \gamma^5 = 0$$

$$\gamma^5 = i\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3$$

$$\begin{aligned} \gamma^5 \alpha_x P_x &= \gamma^5 \gamma^0 \gamma^1 P_x = i\gamma^0 \overbrace{\gamma^1 \gamma^2 \gamma^3} \gamma^0 \gamma^1 P_x \\ &= -i\gamma^0 \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 \gamma^1 P_x = i\gamma^0 \gamma^1 \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 P_x \\ &= \alpha_x P_x \gamma^5 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \{\gamma^5, \alpha_x P_x\} &= 2\gamma^5 \alpha_x P_x = -2i\gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 \gamma^1 P_x \\ &= +2i\gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 P_x \quad (\gamma^{02}=1; \gamma^{12}=-1) \end{aligned}$$

$$\vec{\Sigma} = (\Sigma^{23}, \Sigma^{31}, \Sigma^{12})$$

$$\Sigma^{\mu\nu} = i\gamma^\mu \gamma^\nu \rightarrow \{\gamma^5, \alpha_x P_x\} = +2\Sigma_x P_x$$

$$\Rightarrow \{\gamma^5, c\vec{\alpha} \cdot \vec{P}\} = 2c\vec{\Sigma} \cdot \vec{P}$$

Em um auto-estado de energia positiva ( $u^{(R)}$  ou  $u^{(L)}$ ),

$$\langle \beta H + H \beta \rangle = 2mc^2 \rightarrow \langle \beta \rangle = \frac{mc^2}{E} =$$

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

e

$$\langle \gamma^5 \rangle = \langle \vec{\Sigma} \cdot \vec{P} \rangle \frac{c}{E} = \langle \vec{\Sigma} \cdot \hat{P} \rangle \frac{pc}{E}$$

$\downarrow$   
 Chiralidade  $\rightarrow \approx \frac{mvc}{mc^2} = \frac{v}{c}$

Finalmente, para ver o papel do spin consideremos  $A \neq 0$  e  $\phi = 0$

$$H = c \vec{\alpha} \cdot (\vec{P} + \frac{e}{c} \vec{A}) + \beta mc^2$$

$$\frac{d\vec{\Sigma}}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [\vec{\Sigma}, H] = -\frac{2c}{\hbar} \vec{\alpha} \times (\vec{P} + \frac{e}{c} \vec{A})$$

PROVA

$$\Sigma_x = \Sigma^{23} = i \gamma^2 \gamma^3$$

$$[\Sigma_x, P] = i(\gamma^2 \gamma^3 p^0 - p^0 \gamma^2 \gamma^3) = i(\gamma^2 \gamma^3 p^0 - p^0 \gamma^2 \gamma^3) = 0$$

$$\begin{aligned} [\Sigma_x, \alpha_x] &= i(\gamma^2 \gamma^3 \gamma^0 \gamma^1 - \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3) \\ &= i(\gamma^2 \gamma^3 \gamma^0 \gamma^1 + \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 \gamma^0) \\ &= i(\gamma^2 \gamma^3 \gamma^0 \gamma^1 - \gamma^2 \gamma^3 \gamma^0 \gamma^1) = 0 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} [\Sigma_x, \alpha_y] &= i(\gamma^2 \gamma^3 \gamma^0 \gamma^2 - \gamma^0 \gamma^2 \gamma^2 \gamma^3) \\ &= i(-\gamma^3 \gamma^0 + \gamma^0 \gamma^3) = 2i \gamma^0 \gamma^3 = 2i \alpha_z \end{aligned}$$

$$[\Sigma_x, \alpha_z] = -2i \alpha_y$$

$$\frac{1}{i\hbar} [\Sigma_x, c \vec{\alpha} \cdot \vec{P}] = -\frac{2c}{\hbar} [P_y \alpha_y - P_z \alpha_z] = -\frac{2c}{\hbar} (\vec{\alpha} \times \vec{P})_x$$

idem p/  $\Sigma_y, \Sigma_z$  e para  $A$ .

$$H \frac{d\vec{z}}{dt} + \frac{d\vec{z}}{dt} H = -\frac{2c^2}{h} \left\{ \left[ \vec{\alpha} \cdot (\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A}) \right] \left[ \vec{\alpha} \times (\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A}) \right] + \left[ \vec{\alpha} \times (\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A}) \right] \left[ \vec{\alpha} \cdot (\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A}) \right] \right\}$$

$$= -2ec \left( \vec{z} \times (\nabla \times \vec{A}) \right) = -2ec \vec{z} \times \vec{B}$$

No limite não relativístico  $H \sim mc^2$ ,  $\vec{S} = \frac{h}{2} \vec{z}$  e

$$\frac{d\vec{S}}{dt} = -\frac{e}{mc} \vec{S} \times \vec{B} \equiv \vec{\mu}_e \times \vec{B}$$

e o momento magnético do elétron fica  $\vec{\mu} = -\frac{e}{2mc} g_s \vec{S}$ ;  $g_s = 2$ .

PROVA DA PASSAGEM ACIMA, Seja

$$(\vec{\alpha} \cdot \vec{v}) (\vec{\alpha} \times \vec{v})_x + (\vec{\alpha} \times \vec{v})_x (\vec{\alpha} \cdot \vec{v}) =$$

$$(\alpha_x v_x + \alpha_y v_y + \alpha_z v_z) (\alpha_y v_z - \alpha_z v_y) + (\alpha_y v_z - \alpha_z v_y) (\alpha_x v_x + \alpha_y v_y + \alpha_z v_z)$$

$$= \alpha_x \alpha_y (v_x v_z - v_z v_x) - \alpha_x \alpha_z (v_x v_y - v_y v_x) + \alpha_y^2 (v_y v_z + v_z v_y) - \alpha_z^2 (v_y v_z + v_z v_y)$$

$$\alpha_x \alpha_y = \gamma^0 \gamma^1 \gamma^0 \gamma^2 = i \Sigma_z$$

$$\alpha_x \alpha_z = \gamma^0 \gamma^1 \gamma^0 \gamma^3 = -i \Sigma_y$$

$$v_x v_z - v_z v_x = (p_x + \frac{e}{c} A_x) (p_z + \frac{e}{c} A_z) - (p_z + \frac{e}{c} A_z) (p_x + \frac{e}{c} A_x)$$

$$= \frac{e}{c} (p_x A_z + A_x p_z - p_z A_x - A_z p_x)$$

$$= \frac{e}{c} \left( -i\hbar \frac{\partial A_z}{\partial x} + i\hbar \frac{\partial A_x}{\partial z} \right) = -\frac{i\hbar e}{c} (\nabla \times \vec{A})_y$$

idem p/

$$v_x v_y - v_y v_x = \frac{i\hbar e}{c} (\nabla \times \vec{A})_z$$

e obtém

$$i \Sigma_3 \left( -\frac{i\hbar e}{c} B_y \right) + i \Sigma_y \left( \frac{i\hbar e}{c} B_3 \right) \\ = -\frac{\hbar e}{c} \left( \Sigma_y B_3 - \Sigma_3 B_y \right) = -\frac{\hbar e}{c} \left( \vec{\Sigma} \times \vec{B} \right)_x$$

### 7.8 - Representação de Schrödinger e Limite Não-Relativístico

---

Na representação de Schrödinger a equação de Dirac é

$$\gamma^\mu \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} - \frac{ie A_\mu}{\hbar c} \right) \psi + i\kappa \psi = 0$$

ou

$$\gamma^0 \frac{\partial}{\partial x^0} = \beta \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} + \beta \vec{\alpha} \cdot \vec{\nabla}$$

$$A_\mu = (\phi, -\vec{A}), \quad \kappa = mc/\hbar$$

Multiplicando à esquerda por  $\gamma^\mu \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} - \frac{ie A_\mu}{\hbar c} \right) - i\kappa$  obtemos

$$\left[ \gamma^\mu \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} - \frac{ie A_\mu}{\hbar c} \right) - i\kappa \right] \left[ \gamma^\nu \left( \frac{\partial}{\partial x^\nu} - \frac{ie A_\nu}{\hbar c} \right) + i\kappa \right] \psi = 0$$

$$\text{ou} \quad \left[ \gamma^\mu \gamma^\nu \left( \frac{\partial}{\partial x^\mu} - \frac{ie A_\mu}{\hbar c} \right) \left( \frac{\partial}{\partial x^\nu} - \frac{ie A_\nu}{\hbar c} \right) + \kappa^2 \right] \psi = 0$$

Separamos agora os termos  $\mu=\nu$  e  $\mu \neq \nu$ . Usando

$$(\gamma^0)^2 = 1 \quad \text{e} \quad (\gamma^k)^2 = -1 \quad \text{p/ } k=1,2,3 \quad \text{temos}$$



$$\left( \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} - \frac{ie}{\hbar c} \phi \right)^2 - \left( \nabla + \frac{ie}{\hbar c} \mathbf{A} \right)^2$$

Para  $\mu \neq \nu$ , os termos com  $\mu=0, \nu=0$  ficam:

$$\mu=0, \nu=1 \quad (+) \quad \mu=1, \nu=0 \quad (\gamma^0 \gamma^1 = -\gamma^1 \gamma^0)$$

$$\begin{aligned} & \gamma^0 \gamma^1 \left[ \left( \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} - \frac{ie}{\hbar c} \phi \right) \left( \frac{\partial}{\partial x} + \frac{ie}{\hbar c} A_x \right) - \left( \frac{\partial}{\partial x} + \frac{ie}{\hbar c} A_x \right) \left( \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} - \frac{ie}{\hbar c} \phi \right) \right] \psi \\ &= \gamma^0 \gamma^1 \left[ \frac{ie}{\hbar c^2} \frac{\partial}{\partial t} (A_x \psi) - \frac{ie}{\hbar c} \phi \frac{\partial}{\partial x} (\psi) + \frac{ie}{\hbar c} \frac{\partial}{\partial x} (\phi \psi) - \frac{ie}{\hbar c^2} A_x \frac{\partial \psi}{\partial t} \right] \\ &= \alpha_x \left[ \frac{ie}{\hbar c^2} \frac{\partial A_x}{\partial t} + \frac{ie}{\hbar c} \frac{\partial \phi}{\partial x} \right] = -\frac{ie}{\hbar c} \alpha_x \left[ \frac{-\partial \phi}{\partial x} - \frac{1}{c} \frac{\partial A_x}{\partial t} \right] = -\frac{ie}{\hbar c} \alpha_x E_x \end{aligned}$$

Para  $\mu \neq \nu$  e  $\mu \neq 0, \nu \neq 0$  o procedimento é análogo e fica como exercício. O resultado final é

$$\left[ \frac{1}{c^2} \left( \frac{\partial}{\partial t} - \frac{ie}{\hbar} \phi \right)^2 - \left( \nabla + \frac{ie}{\hbar c} \mathbf{A} \right)^2 + \frac{e}{\hbar c} \vec{\Sigma} \cdot \vec{B} - \frac{ie}{\hbar c} \vec{\alpha} \cdot \vec{E} + \kappa^2 \right] \psi = 0$$

Quando  $\mathbf{A} = \phi = 0$ , obtemos a equação de Klein-Gordon:

$$\left( \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 + \kappa^2 \right) \psi = 0$$

que pode ser obtida diretamente de  $E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4$  fazendo  $E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$  e  $\vec{p} = -i\hbar \nabla$ . Essa equação descreve partículas de spin 0.

Vamos agora obter o limite NÃO-relativístico (216)

da equação de Dirac. Vamos derivar os famosos termos "cineético", "spin-órbita" e "Darwin" que aparecem no estudo da estrutura fina do átomo de Hidrogênio.

Tomamos em  $\hbar A = 0$  e adicionamos um potencial central  $\phi = V(r)$ . Assim

$$H = c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2 + V(r) ; \quad \vec{p} \equiv -i\hbar \nabla$$

e buscamos soluções estacionárias,  $\psi(r, t) = \psi(r) e^{-iEt/\hbar}$ .

Escrevendo o spinor como

$$\psi = \begin{pmatrix} \psi_{11} \\ \psi_{12} \\ \psi_{21} \\ \psi_{22} \end{pmatrix} \equiv \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}$$

onde  $\psi_1$  e  $\psi_2$  tem duas componentes cada, obtemos, em forma matricial,

$$\begin{pmatrix} m_0 c^2 + V & c \vec{\sigma} \cdot \vec{p} \\ c \vec{\sigma} \cdot \vec{p} & -m_0 c^2 + V \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}$$

ou

$$V \psi_1 + c (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \psi_2 = E \psi_1$$

$$V \psi_2 + c (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \psi_1 = (E + 2m_0 c^2) \psi_2$$

onde  $E = E - m_0 c^2$  é a energia total menos a parte de repouso.

Da segunda equação obtemos

$$\psi_2 = (E + 2m_0 c^2 - V)^{-1} c (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \psi_1$$

que substituímos na primeira:

$$E \psi_1 = V \psi_1 + c (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) (E - V + 2m_0 c^2)^{-1} c (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \psi_1$$

No limite não relativístico aproximamos

$$\frac{1}{2m_0 c^2 + (E - V)} = \frac{1}{2m_0 c^2} \frac{1}{1 + \frac{E - V}{2m_0 c^2}} \approx \frac{1}{2m_0 c^2} \left[ 1 - \frac{E - V}{2m_0 c^2} \right] \quad \text{e obtemos}$$

$$E \psi_1 = V \psi_1 + \frac{1}{2m_0} (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \left[ 1 - \frac{E - V}{2m_0 c^2} \right] (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) \psi_1$$

Usando agora a relação  $(\vec{\sigma} \cdot \vec{A})(\vec{\sigma} \cdot \vec{B}) = \vec{A} \cdot \vec{B} + i \vec{\sigma} \cdot (\vec{A} \times \vec{B})$  temos

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

$$2) (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) V (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) = (\vec{\sigma} \cdot \vec{p} V) (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) = \vec{\sigma} \cdot (V \vec{p} - i \hbar \nabla V) (\vec{\sigma} \cdot \vec{p})$$

$$= V p^2 - i \hbar \left[ \nabla V \cdot \vec{p} + i \vec{\sigma} \cdot (\nabla V \times \vec{p}) \right]$$

que resulta em

$$E \psi_1 = \left( \frac{p^2}{2m_0} + V \right) \psi_1 - \frac{1}{4m_0 c^2} \left\{ (E - V) p^2 + i \hbar \left[ (\nabla V) \cdot \vec{p} + i \vec{\sigma} \cdot (\nabla V \times \vec{p}) \right] \right\} \psi_1$$

Fazemos agora mais uns pequenos ajustes :

a) em "ordem zero"  $\mathcal{E}\Psi_1 = \left( \frac{p^2}{2m_0} + V \right) \Psi_1$  e a Eq de Schrödinger

Então podemos aproximar  $(\mathcal{E}-V) p^2 \approx \left( \frac{p^2}{2m_0} \right) p^2 = p^4/2m_0$

b) Como  $V = V(r)$  ;  $\nabla V = \frac{1}{r} \frac{dV}{dr} \mathbf{r} = \frac{dV}{dr} \hat{\mathbf{r}}$  e  $(\nabla V \cdot \nabla) = \frac{dV}{dr} \frac{\partial}{\partial r}$   
 $\nabla = \hat{\mathbf{r}} \frac{\partial}{\partial r} + \hat{\theta}(\cdot) + \hat{\phi}(\cdot)$

$$\mathcal{E}\Psi_1 = \left[ \frac{p^2}{2m_0} - \frac{p^4}{8m_0^3 c^2} + V(r) - \frac{\hbar^2}{4m_0^2 c^2} \frac{dV}{dr} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{4m_0 c^2} \hbar \vec{\sigma} \cdot \left( \frac{1}{r} \frac{dV}{dr} \mathbf{r} \times \mathbf{r} \right) \right]$$

Identificamos  $\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$   
 $\vec{D} = \frac{\hbar}{2} \vec{\sigma}$  obtemos finalmente

$$\mathcal{E}\Psi_1 = \left[ \underbrace{\left( \frac{p^2}{2m_0} + V(r) \right)}_{H_0} - \underbrace{\frac{p^4}{8m_0^3 c^2}}_{W_{mv}} + \underbrace{\frac{1}{2m_0^2 c^2} \frac{1}{r} \frac{dV}{dr} \vec{D} \cdot \vec{L}}_{W_{so}} - \underbrace{\frac{\hbar^2}{4m_0^2 c^2} \frac{dV}{dr} \frac{\partial}{\partial r}}_{W_D} \right] \Psi_1$$

$\downarrow$  termo cinético       $\downarrow$  termo spin-órbita       $\downarrow$  termo de Darwin

o termo de Darwin pode ainda ser re-escrito como

$$+ \frac{\hbar^2}{8m_0^2 c^2} \nabla^2 V$$

na sua forma mais usual, como mostramos a seguir.

# Termo de Darwin

PARA o potencial Coulombiano  $V(r) = -\frac{e^2}{r}$ ,  $\frac{dV}{dr} = \frac{e^2}{r^2}$

A correção em primeira ordem nos estados  $\Psi_{nlm} = R_{nl}(r) Y_{lm}(\theta, \phi)$  é

$$\begin{aligned} \Delta E &= -\frac{\hbar^2 e^2}{4m_0^2 c^2} \int |Y_{lm}|^2 d\Omega \int_0^\infty R \frac{\partial R}{\partial r} \frac{1}{r^2} r^2 dr \\ &= -\frac{\hbar^2 e^2}{4m_0^2 c^2} \int_0^\infty \frac{1}{2} \frac{d}{dr}(R^2) dr = +\frac{\hbar^2 e^2}{8m_0^2 c^2} R^2(0) \quad (R(\infty)=0) \end{aligned}$$

Veja que  $R_{nl}(0) \neq 0$  apenas quando  $l=0 \Rightarrow$  só orbitais  $s$  são afetados.

Dessa forma, o termo de Darwin pode ser re-escrito como

$$W_D = -\frac{\hbar^2 e^2}{8m_0^2 c^2} \nabla^2 \left( \frac{1}{r} \right) = \frac{\hbar^2 e^2 \pi}{2m_0^2 c^2} \delta(\vec{r})$$

ou

$$\begin{aligned} \int \Psi^* W_D \Psi d^3r &= \frac{\hbar^2 e^2 \pi}{2m_0^2 c^2} |\Psi(0)|^2 = \frac{\hbar^2 \pi e^2}{2m_0^2 c^2} |Y_{00}(0,0)|^2 R_{n0}^2(0) \\ &\quad \downarrow \qquad \qquad \qquad \downarrow \\ &\quad \frac{1}{2} \sqrt{\frac{2l+1}{\pi}} \delta_{m0} \qquad R_{n0}^2(0) \\ &= \frac{\hbar^2 e^2}{8m_0^2 c^2} R_{n0}^2(0) \delta_{m0} \delta_{l0} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow W_D = \frac{\hbar^2 e^2}{8m_0^2 c^2} \nabla^2 V = \frac{\hbar^2 e^2 \pi}{2m_0^2 c^2} \delta(\vec{r}) \quad p/$$

o potencial de Coulomb.

Veja Condon - Shortley -  
The theory of Atomic Spectra, pg. 130

# 7-9 Forças Centrais e o Átomo de Hidrogênio

A Hamiltoniana de Dirac para um elétron em um campo central  $\phi(r)$  é

$$H = c \vec{\alpha} \cdot (-i\hbar \nabla) + \beta mc^2 - e\phi(r)$$

O momento angular total é

$$\vec{J} = \vec{L} + \frac{\hbar}{2} \vec{\Sigma} \quad ; \quad \vec{\Sigma} = \begin{pmatrix} \sigma_x & 0 \\ 0 & \sigma_x \end{pmatrix}$$

Como  $\vec{\sigma} \cdot \vec{\sigma} = \sigma_x^2 + \sigma_y^2 + \sigma_z^2 = 3$ ,

$$J^2 = L^2 + \frac{3\hbar^2}{4} \mathbb{1} + \hbar \vec{L} \cdot \vec{\Sigma}$$

Exercício: Mostre que  $[\vec{L}, H] = i\hbar c (\vec{\alpha} \times \vec{p})$  e  $[\frac{\hbar}{2} \vec{\Sigma}, H] = -i\hbar c (\vec{\alpha} \times \vec{p})$

de forma que  $[\vec{J}, H] = 0$ .

Solução -  $[L_z, H] = [x p_y - y p_x, H]$   
 $= [x, c\alpha_x p_x] p_y - [y, c\alpha_y p_y] p_x - e[x p_y - y p_x, \phi]$   
 $= i\hbar c (\alpha_x p_y - \alpha_y p_x) - e \left( -\hbar \frac{\partial \phi}{\partial y} x + \hbar \frac{\partial \phi}{\partial x} y \right)$

Usando  $\frac{\partial \phi}{\partial x} = \frac{\partial \phi}{\partial r} \frac{\partial r}{\partial x} = \frac{\partial \phi}{\partial r} \frac{x}{r}$  ;  $\frac{\partial \phi}{\partial y} = \frac{\partial \phi}{\partial r} \frac{y}{r}$

o último termo se anula e

$$[L_z, H] = i\hbar c (\vec{\alpha} \times \vec{p})_z$$

$$\frac{\hbar}{2} [\Sigma_z, H] = \frac{c\hbar}{2} [\Sigma_z, \vec{\alpha}] \cdot \vec{p} + \frac{\hbar m c^2}{2} [\Sigma_z, \beta]$$

Como

$$[\Sigma_z, \alpha_x] = 2i\alpha_y$$

$$[\Sigma_z, \alpha_y] = -2i\alpha_x$$

$$[\Sigma_z, \alpha_z] = [\Sigma_z, \beta] = 0$$

$$\frac{\hbar}{2} [\Sigma_z, H] = i\hbar c (\alpha_y p_x - \alpha_x p_y) = -i\hbar c (\vec{\alpha} \times \vec{p})_z.$$

Introduzimos agora os spinores  $\psi_1$  e  $\psi_2$  de duas componentes,  
 de forma que o spinor de Dirac fique

$$\Psi = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}.$$

A equação de autovalores fica então

$$\begin{pmatrix} -mc^2 - e\phi & -i\hbar c \vec{\sigma} \cdot \nabla \\ -i\hbar c \vec{\sigma} \cdot \nabla & -mc^2 - e\phi \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}$$

ou

$$\begin{aligned} (E - mc^2 + e\phi) \psi_1 + i\hbar c \vec{\sigma} \cdot \nabla \psi_2 &= 0 \\ (E + mc^2 + e\phi) \psi_2 + i\hbar c \vec{\sigma} \cdot \nabla \psi_1 &= 0. \end{aligned}$$

Nesse espaço  $2 \times 2$

$$\begin{aligned} \vec{J} &= \vec{L} + \frac{\hbar}{2} \vec{\sigma} \\ J^2 &= L^2 + \frac{3\hbar^2}{4} + \hbar \vec{L} \cdot \vec{\sigma} \end{aligned}$$

Como  $s = 1/2$ ,  $j = l + 1/2$  ou  $j = l - 1/2$  apenas.

Buscamos auto-estados  $\psi_1$  e  $\psi_2$  que sejam auto-estados  
 simultâneos de  $J^2$ ,  $J_3$  e  $H$  com autovalores  $\hbar^2 j(j+1)$ ,  $\hbar m$  e  $E$ ,  
 pois dessa forma  $\Psi$  também o será.

Na base de  $J^2, J_z$  o estado com  $J = l + 1/2$  fica

$$|l+1/2, m\rangle = \sum_{m_l, m_s} \langle l+1/2, m | l+1/2, m_l, m_s \rangle |l+1/2, m_l, m_s\rangle$$

$$= \langle l+1/2, m-1/2 | l+1/2, m \rangle |l, m-1/2\rangle \otimes |+\rangle + \langle l+1/2, m+1/2 | l+1/2, m \rangle |l, m+1/2\rangle \otimes |-\rangle$$

Projetado em  $|\hat{r}\rangle = |\theta, \varphi\rangle$  e usando os coeficientes de C.G.:

$$\langle \theta, \varphi | l+1/2, m \rangle = \sqrt{\frac{l+m+1/2}{2l+1}} Y_{l, m-1/2}(\theta, \varphi) |+\rangle + \sqrt{\frac{l-m+1/2}{2l+1}} Y_{l, m+1/2}(\theta, \varphi) |-\rangle$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2l+1}} \begin{pmatrix} \sqrt{l+m+1/2} Y_{l, m-1/2} \\ \sqrt{l-m+1/2} Y_{l, m+1/2} \end{pmatrix} \equiv Y_{l+1/2}^{j, m}(\theta, \varphi)$$

com  $J = l + 1/2$

Da mesma forma

$$\langle \theta, \varphi | l-1/2, m \rangle = \frac{1}{\sqrt{2l+1}} \begin{pmatrix} -\sqrt{l-m+1/2} Y_{l, m-1/2} \\ \sqrt{l+m+1/2} Y_{l, m+1/2} \end{pmatrix} = Y_{l-1/2}^{j, m}(\theta, \varphi)$$

com  $J = l - 1/2$

Esses estados  $Y_{J \mp 1/2}^{j, m}(\theta, \varphi)$  devem representar a parte angular e de spin do elétron. Para mostrarmos isso e encontrarmos a equação para a parte radial precisamos de quatro propriedades:

(I) Usando  $\vec{L} \cdot \vec{\sigma} = \frac{1}{\hbar} (J^2 - L^2 - 3\hbar^2/4)$ ,

$$(\vec{L} \cdot \vec{\sigma}) Y_l^{j, m} = \hbar (J(J+1) - l(l+1) - 3/4) Y_l^{j, m}; \quad l = J \mp 1/2$$

$$= \hbar [J(J+1) - (J \mp 1/2)(J \mp 1/2 + 1) - 3/4] Y_l^{j, m}$$

$$= \hbar [\pm J - 1 \pm 1/2] Y_l^{j, m} \Rightarrow (\vec{L} \cdot \vec{\sigma}) Y_{j-1/2}^{j, m} = \hbar (J+1/2) Y_{j-1/2}^{j, m}$$

$$(\vec{L} \cdot \vec{\sigma}) Y_{j+1/2}^{j, m} = -\hbar (J+3/2) Y_{j+1/2}^{j, m}$$



$$(II) \quad (\vec{\sigma} \cdot \hat{r}) Y_{j \neq 1/2}^{jm} = -Y_{j \pm 1/2}^{jm}$$

(223)

Vamos mostrar a propriedade para o caso particular de  $\theta=0$ , quando  $\hat{r} = \hat{z}$  e  $Y_{\ell m}(0, \varphi) = \sqrt{\frac{2\ell+1}{4\pi}} \delta_{m,0}$ . Nesse caso

$$Y_{j=1/2}^{jm}(0, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{2j}} \begin{pmatrix} \sqrt{j+m} \sqrt{\frac{2j}{4\pi}} \delta_{m,1/2} \\ \sqrt{j-m} \sqrt{\frac{2j}{4\pi}} \delta_{m,-1/2} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \sqrt{\frac{2j+1}{8\pi}} \delta_{m,1/2} \\ \sqrt{\frac{2j+1}{8\pi}} \delta_{m,-1/2} \end{pmatrix} = \sqrt{\frac{2j+1}{8\pi}} \begin{pmatrix} \delta_{m,1/2} \\ \delta_{m,-1/2} \end{pmatrix}$$

$$Y_{j=1/2}^{jm}(0, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{2j+2}} \begin{pmatrix} -\sqrt{j-m+1} \sqrt{\frac{2j+2}{4\pi}} \delta_{m,1/2} \\ \sqrt{j+m+1} \sqrt{\frac{2j+2}{4\pi}} \delta_{m,-1/2} \end{pmatrix} = \sqrt{\frac{2j+1}{8\pi}} \begin{pmatrix} -\delta_{m,1/2} \\ \delta_{m,-1/2} \end{pmatrix}$$

$$(\vec{\sigma} \cdot \hat{r}) |0=0\rangle = \sigma_z = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$

e claramente  $\sigma_z Y_{j=1/2}^{jm}(0, \varphi) = -Y_{j=1/2}^{jm}(0, \varphi)$

$$\sigma_z Y_{j=1/2}^{jm}(0, \varphi) = -Y_{j=1/2}^{jm}(0, \varphi)$$

(III) A comuta com o operador de paridade, portanto podemos procurar estados com paridade bem definidas. Queremos que

$$P \begin{pmatrix} \psi_1(r) \\ \psi_2(r) \end{pmatrix} = \pm \begin{pmatrix} \psi_1(-r) \\ \psi_2(-r) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \psi_1(r) \\ -\psi_2(r) \end{pmatrix}$$

$$\Rightarrow \psi_1(-r) = \pm \psi_1(r)$$

$$\psi_2(-r) = \mp \psi_2(r)$$

Para  $\psi$  par,  $\psi_1$  é par,  $\psi_2$  ímpar.

Para  $\psi$  ímpar,  $\psi_1$  é ímpar,  $\psi_2$  é par.

Parity

$$\Psi'(r) = S \Psi(r) \quad S = \beta \quad r' = -r$$

$$\Psi'(-r) = \beta \Psi(r) \rightarrow \Psi'(r) = \beta \Psi(-r)$$

$$H \Psi(r) = E \Psi(r)$$

$$(c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta m c^2 + V(r)) \Psi(r) = E \Psi(r)$$

Multiplication by  $\beta$  /  $\vec{\alpha} \beta = -\beta \vec{\alpha}$

$$\left[ -c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta m c^2 + V(r) \right] \underbrace{\beta \Psi(r)}_{\Psi'(-r)} = E \underbrace{\beta \Psi(r)}_{\Psi'(-r)}$$

$$r \rightarrow -r$$

$$p = -i \hbar \nabla \rightarrow -p = i \hbar \nabla$$

$$\left[ c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta m c^2 + V(r) \right] \Psi'(r) = E \Psi'(r)$$

$\Rightarrow \Psi(r)$  &  $\Psi'(r)$  sind Eigenfunktionen & Eigenenergien. Bei  $\beta = 1$

$$\Psi'(r) = \beta \Psi(-r) \equiv \pm \Psi(r)$$

$$\beta \Psi(r) = \pm \Psi(-r)$$

(IV) A paridade de  $y_{\ell}^{jm}$  é  $(-1)^{\ell}$ , portanto

$y_{\ell \mp 1/2}^{jm}$  tem paridades opostas:  $(-1)^{j-1/2} = -(-1)^{j+1/2}$ . Além

disso sua normalização é

$$\int y^+ y \, d\Omega = \frac{1}{2\ell+1} \int (\ell \pm m + 1/2) |Y_{\ell, m \pm 1/2}|^2 \, d\Omega +$$

$$\frac{1}{2\ell+1} \int (\ell \mp m + 1/2) |Y_{\ell, m \mp 1/2}|^2 \, d\Omega$$

$$= \frac{1}{2\ell+1} [(\ell \pm m + 1/2) + (\ell \mp m + 1/2)] = 1$$

Dessa forma podemos escrever

$$\Psi = \begin{pmatrix} F(r) y_{\ell}^{jm} \\ -if(r) y_{\ell}^{jm} \end{pmatrix}$$

ou

$$\Psi = \begin{pmatrix} G(r) y_{\ell}^{jm} \\ -rg(r) y_{\ell}^{jm} \end{pmatrix}$$

com  $F, f, G$  e  $g$  funções arbitrárias de  $r$  e o fator  $(-i)$  colocado por conveniência.

Finalmente re-escrevemos

$$\vec{\sigma} \cdot \vec{p} = \frac{1}{r^2} (\vec{\sigma} \cdot \vec{r})(\vec{\sigma} \cdot \vec{r})(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) = (\vec{\sigma} \cdot \hat{r}) \left[ \hat{r} \cdot \vec{p} + \frac{i\vec{\sigma}}{r} \cdot (\vec{r} \times \vec{p}) \right]$$

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

Usando  $\psi_1 = F(r) y_{j-1/2}^{jm}$  e  $\psi_2 = -i f(r) y_{j+1/2}^{jm}$  temos:

$$(E - mc^2 + e\phi) F(r) y_{j-1/2}^{jm} - c(\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) (-i f(r) y_{j+1/2}^{jm}) = 0$$

$$\begin{aligned} (\vec{\sigma} \cdot \vec{p}) (-i f(r) y_{j+1/2}^{jm}) &= \vec{\sigma} \cdot \hat{r} \left[ -\hbar \frac{\partial f}{\partial r} + \frac{f(r)}{r} (-\hbar)(j+3/2) \right] y_{j+1/2}^{jm} \\ &= \hbar \left[ \frac{\partial f}{\partial r} + \frac{f(r)}{r} (j+3/2) \right] y_{j-1/2}^{jm} \end{aligned}$$

A equação fica então

$$(E - mc^2 + e\phi) F(r) - \hbar c \left( \frac{d}{dr} + \frac{j+3/2}{r} \right) f(r) = 0$$

$$(E + mc^2 + e\phi) f(r) + \hbar c \left( \frac{d}{dr} - \frac{j-1/2}{r} \right) F(r) = 0$$

para a 2ª equação. Analogamente, escolhendo a segunda opção para  $\psi$  obtemos

$$(E - mc^2 + e\phi) G - \hbar c \left( \frac{d}{dr} - \frac{j-1/2}{r} \right) g = 0$$

$$(E + mc^2 + e\phi) g + \hbar c \left( \frac{d}{dr} + \frac{j+3/2}{r} \right) G = 0$$

Exercício: encontrar essas três últimas equações.

Usando agora o potencial de Coulomb

$$\phi(r) = Ze/r$$

$$\lambda = j+1/2 ; \quad \epsilon = \frac{E}{mc^2} ; \quad \alpha = \frac{mc}{\hbar} r ; \quad \alpha = \frac{e^2}{\hbar c}$$

obtemos, dividindo a primeira equação por  $mc^2$ :

$$\left( \frac{E}{mc^2} - 1 + \frac{Ze^2}{r mc^2} \right) F - \frac{\hbar c}{mc^2} \left( \frac{d}{dr} + \frac{j+3/2}{r} \right) f = 0 \quad \text{ou}$$

usando  $\frac{d}{dr} = \frac{d}{dx} \cdot \frac{mc}{\hbar}$ ,

$$e \begin{cases} \left( E - 1 + \frac{Z\alpha}{n} \right) F - \left( \frac{d}{dx} + \frac{\lambda+1}{n} \right) f = 0 \\ \left( E + 1 + \frac{Z\alpha}{n} \right) f + \left( \frac{d}{dx} - \frac{\lambda-1}{n} \right) F = 0 \end{cases} \quad \text{p/ a 2ª equação.}$$

Analogamente, obtemos

$$\begin{aligned} \left( E - 1 + \frac{Z\alpha}{n} \right) G - \left( \frac{d}{dx} - \frac{\lambda-1}{n} \right) g &= 0 \\ \left( E + 1 + \frac{Z\alpha}{n} \right) g + \left( \frac{d}{dx} + \frac{\lambda+1}{n} \right) G &= 0 \end{aligned}$$

que são idênticas ao primeiro par se fizermos  $G \rightarrow F, g \rightarrow f, \lambda \rightarrow -\lambda$ .

Basta então resolver o primeiro par de equações.

Para  $x \rightarrow \infty$  obtemos

$$\begin{aligned} (E-1)F - \frac{dF}{dx} &\approx 0 \\ (E+1)f + \frac{df}{dx} &\approx 0 \rightarrow (E+1)\frac{df}{dx} + \frac{d^2F}{dx^2} \approx 0 \quad e \end{aligned}$$

$$(E+1)(E-1)F + F'' \approx 0 \quad ; \quad F'' - (1-E^2)F = 0$$

$$F(x) \approx e^{\pm \sqrt{1-E^2} x} \approx f(x).$$

Fazemos então a substituição

$$F(x) = e^{-\sqrt{1-\epsilon^2}x} x^\alpha \sum_{\nu=0}^{\infty} a_\nu x^\nu$$

$$f(x) = e^{-\sqrt{1-\epsilon^2}x} x^\alpha \sum_{\rho=0}^{\infty} b_\rho x^\rho$$

e substituímos nas equações correspondentes:

$$\frac{dF}{dx} = e^{-\sqrt{1-\epsilon^2}x} \left[ -\sqrt{1-\epsilon^2} \sum a_\nu x^{\nu+\alpha} + \sum a_\nu (\nu+\alpha) x^{\nu+\alpha-1} \right]$$

idem para df/dx. Obtemos

$$\bullet (\epsilon-1) \sum a_\nu x^{\nu+\alpha} + \epsilon x \sum a_\nu x^{\nu+\alpha-1} + \sqrt{1-\epsilon^2} \sum b_\rho x^{\rho+\alpha} - \sum b_\rho (\rho+\alpha) x^{\rho+\alpha-1} - (\lambda+1) \sum x^{\rho+\alpha-1} b_\rho = 0$$

$$\bullet (\epsilon+1) \sum b_\rho x^{\rho+\alpha} + \epsilon x \sum b_\rho x^{\rho+\alpha-1} - \sqrt{1-\epsilon^2} \sum a_\nu x^{\nu+\alpha} + \sum a_\nu (\nu+\alpha) x^{\nu+\alpha-1} - (\lambda-1) \sum x^{\nu+\alpha-1} a_\nu = 0$$

Iguando as potências mais baixas, em  $\rho-1$ , obtemos

$$\begin{aligned} \epsilon x a_0 - (\lambda+1+\alpha) b_0 &= 0 \\ \epsilon x b_0 - (\lambda-1-\alpha) a_0 &= 0 \end{aligned}$$

ou

$$\begin{vmatrix} \epsilon x & -(\lambda+1+\alpha) \\ -(\lambda-1-\alpha) & \epsilon x \end{vmatrix} \begin{pmatrix} a_0 \\ b_0 \end{pmatrix} = 0$$

A solução não trivial existe apenas se

$$\begin{aligned} \epsilon^2 x^2 - (\lambda+1+\alpha)(\lambda-1-\alpha) &= 0 \\ \epsilon^2 x^2 &= \lambda^2 + (1+\alpha)^2 \end{aligned}$$

$$e \quad \gamma = -1 \pm \sqrt{\lambda^2 - z^2 \alpha^2}$$

ou, excluindo o sinal de - para garantir bom comportamento em  $r=0$  e substituindo as variáveis,

$$\gamma = -1 + \sqrt{(j+1/2)^2 - z^2 \alpha^2}$$

Note que  $\gamma$  é real apenas se  $z\alpha < j+1/2$ . Para  $j=1/2$  ( $l=0$ ) isso dá  $z < 1/\alpha \approx 137$ .

As relações de recorrência pt potências maiores,  $\nu+r-1$ ,  $\nu \neq 0$  ficam:

$$(\epsilon-1)a_{\nu-1} + z\alpha a_{\nu} + \sqrt{1-\epsilon^2} b_{\nu-1} - (\lambda+1+r+\nu)b_{\nu} = 0$$

$$(\epsilon+1)b_{\nu-1} + z\alpha b_{\nu} - \sqrt{1-\epsilon^2} a_{\nu-1} - (\lambda-1-r-\nu)a_{\nu} = 0$$

A série em  $a_{\nu}$  e  $b_{\nu}$  deve ser truncada com sempre para garantir convergência de  $\psi(r) \rightarrow 0$  quando  $r \rightarrow \infty$ . Impomos que existe  $n'$  tal que

$$a_{n'+1} = b_{n'+1} = 0$$

Fazendo  $\nu = n'+1$  nas equações acima obtemos

$$(\epsilon-1)a_{n'} + \sqrt{1-\epsilon^2} b_{n'} = 0$$

$$(\epsilon+1)b_{n'} - \sqrt{1-\epsilon^2} a_{n'} = 0$$

ou 
$$\frac{\epsilon-1}{\sqrt{1-\epsilon^2}} = -\frac{\sqrt{1-\epsilon^2}}{\epsilon+1} \rightarrow \epsilon^2 - 1 = -(1-\epsilon^2)$$

e as equações são compatíveis,  $\epsilon = \pm 1$

$$b_{n'} = \frac{\sqrt{1-\epsilon^2}}{1+\epsilon} a_{n'} = \sqrt{\frac{1-\epsilon}{1+\epsilon}} a_{n'}$$

Dividindo a 1ª recorrência por  $\sqrt{1-\epsilon}$  e a 2ª recorrência por  $\sqrt{1+\epsilon}$  obtemos

$$-\sqrt{1-\epsilon} a_{v+1} + \frac{z\alpha a_v}{\sqrt{1-\epsilon}} + \sqrt{1+\epsilon} b_{v+1} - \frac{(\lambda+1+\rho+\nu) b_v}{\sqrt{1-\epsilon}} = 0$$

$$+\sqrt{1+\epsilon} b_{v+1} + \frac{z\alpha b_v}{\sqrt{1+\epsilon}} - \sqrt{1-\epsilon} a_{v+1} - \frac{(\lambda-1-\rho-\nu) a_v}{\sqrt{1+\epsilon}} = 0$$

Subtraindo:

$$0 = \frac{z\alpha}{\sqrt{1-\epsilon^2}} (\sqrt{1+\epsilon} a_v - \sqrt{1-\epsilon} b_v) - \frac{1}{\sqrt{1-\epsilon^2}} [(\lambda+1+\rho+\nu)\sqrt{1+\epsilon} b_v - (\lambda-1-\rho-\nu)\sqrt{1-\epsilon} a_v]$$

$$a_v [z\alpha\sqrt{1+\epsilon} + (\lambda-1-\rho-\nu)\sqrt{1-\epsilon}] = b_v [z\alpha\sqrt{1-\epsilon} + (\lambda+1+\rho+\nu)\sqrt{1+\epsilon}]$$

Fazendo  $\nu = n'$  devemos ter

$$\frac{a_{n'}}{b_{n'}} = \frac{z\alpha\sqrt{1-\epsilon} + (\lambda+1+\rho+n')\sqrt{1+\epsilon}}{z\alpha\sqrt{1+\epsilon} + (\lambda-1-\rho-n')\sqrt{1-\epsilon}} = \sqrt{\frac{1+\epsilon}{1-\epsilon}}$$

ou 
$$z\alpha(1-\epsilon) + (\lambda+1+\rho+n')\sqrt{1-\epsilon^2} = z\alpha(1+\epsilon) + (\lambda-1-\rho-n')\sqrt{1-\epsilon^2}$$

$$z\alpha\epsilon = -(1+\rho+n')\sqrt{1-\epsilon^2}$$

Resolvendo para  $\epsilon$ :

$$z^2\alpha^2\epsilon^2 = (1+\rho+n')^2(1-\epsilon^2)$$

$$\epsilon^2 = \frac{(1+\rho+n')^2}{z^2\alpha^2 + (1+\rho+n')^2}$$

Usando  $\epsilon = E/mc^2$

$$1+\rho = \sqrt{(5+(1/2)z^2\alpha^2)}$$

obtemos



$$E_{jn'} = \frac{mc^2}{\left[ 1 + \frac{Z^2 \alpha^2}{[\sqrt{(j+1/2)^2 - Z^2 \alpha^2} + n']^2} \right]^{1/2}}$$

que é a fórmula da estrutura fina do Hidrogênio, onde  $j = 1/2, 3/2, \dots$  e  $n' = 0, 1, 2, \dots$

No limite em que  $(j+1/2) \gg Z\alpha$  (por exemplo p/  $Z=1$ ), o denominador fica  $\sim (j+1/2) + n' \equiv n$ , que é o número quântico usual NÃO relativístico. Nesse limite obtém

$$E_n \sim \frac{mc^2}{\sqrt{1 + \frac{Z^2 \alpha^2}{n^2}}} \approx mc^2 \left( 1 - \frac{Z^2 \alpha^2}{n^2} \right) = mc^2 - \frac{mZ^2 e^4}{n^2 \hbar^2}$$

Como último comentário, consideramos  $n'=0$ . Então

$$a_0 = b_0 \sqrt{\frac{1+\epsilon}{1-\epsilon}}$$

Da relação de recorrência,

$$Z\alpha a_0 = (\lambda + 1 + \nu) b_0 \Rightarrow \text{dividindo uma pela outra}$$

$$Z\alpha = (\lambda + 1 + \nu) \sqrt{\frac{1-\epsilon}{1+\epsilon}} \quad \text{e} \quad \lambda + 1 + \nu > 0 \quad (\lambda = j + 1/2)$$

ou ainda  $\sqrt{\lambda^2 - Z^2 \alpha^2} + \lambda > 0 \Rightarrow \boxed{\lambda > 0}$ .

A transformação  $\lambda \rightarrow -\lambda$  que leva a outra paridade, com  $G$  e  $g$ , NÃO funciona; NÃO existe se  $n'=0$ . o caso  $j = l - 1/2$ .

Fixando  $n = j + 1/2 + n'$ , então

$n' = 0$  ; só existe um estado com  $j = n - 1/2$   
 $n' \geq 1$  ; existem dois estados de paridade opostas para valores  $j < n - 1/2$ . Esses estados são degenerados pois  $\lambda$  aparece ao quadrado na fórmula da energia

Exemplos  $n = 1$ ,  $n' = 0$ , 1 estado com  $j = 1/2 \rightarrow 1 S_{1/2}$   
 $n = 2$ ,  $n' = 0$ , 1 estado com  $j = 3/2 \rightarrow 2 P_{3/2}$   
 $n' = 1$ , 2 estados com  $j = 1/2 \rightarrow 2 S_{1/2}, 2 P_{1/2}$ .

Correções radiativas quebram essas degenerescências, quando são consideradas interações com o vácuo do campo eletromagnético, conhecido como Lamb Shift (separação entre  $2S_{1/2}$  e  $2P_{1/2}$ ).