

Juny 2011

T1

Teoria, #1

(a) • Veure exercici #26 dels fets a classe de problemes.

$$\langle \psi_1 | \partial_x \psi_2 \rangle = \langle (\partial_x)^\dagger \psi_1 | \psi_2 \rangle \quad \leftarrow \text{definicions d'adjunt}$$

Així tenim que:

$$\langle \psi_1 | \partial_x \psi_2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi_1^* \partial_x \psi_2 dx$$

$$\langle (\partial_x)^\dagger \psi_1 | \psi_2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \left[\left(\frac{\partial}{\partial x} \right)^\dagger \psi_1 \right]^* \psi_2 dx$$

per tant

$$\int_{-\infty}^{\infty} \psi_1^* \partial_x \psi_2 dx = \int_{-\infty}^{\infty} \left[\left(\frac{\partial}{\partial x} \right)^\dagger \psi_1 \right]^* \psi_2 dx$$

integrarem per parts

$$u = \psi_1^* \rightarrow du = \partial_x \psi_1^*$$

$$\int u dv = u v - \int du v$$

$$dv = \partial_x \psi_2 dx \rightarrow \psi_2 = v$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} \psi_1^* \partial_x \psi_2 dx = \int_{-\infty}^{\infty} \left[\left(\frac{\partial}{\partial x} \right)^\dagger \psi_1 \right]^* \psi_2 dx$$

0
pq assumim
que ψ_1 i ψ_2
són zero quan
 $x \rightarrow \pm\infty$
Si no no podrien
estar normalitzats.

D'aquí no costa molt identificar

$$\left(\frac{\partial}{\partial x} \right)^\dagger = -\frac{\partial}{\partial x}$$

(b) Sabem que

$$\hat{P}_x = -i\hbar \partial_x \quad \leftarrow \quad \hat{\vec{p}} = -i\hbar \vec{\nabla}$$

llavors

$$\langle \psi_1 | \hat{P}_x \psi_2 \rangle = \langle \hat{P}_x^\dagger \psi_1 | \psi_2 \rangle$$

$$\langle \psi_1 | \hat{P}_x \psi_2 \rangle = \langle \psi_1 | -i\hbar \partial_x \psi_2 \rangle = \langle +i\hbar (\partial_x)^\dagger \psi_1 | \psi_2 \rangle = \langle -i\hbar \partial_x \psi_1 | \psi_2 \rangle$$

Clarament al
comparar es veu que

$\hat{P}_x^\dagger = \hat{P}_x$
i per tant $\hat{P}_x$
és autoadjunt

emprant
(a)

per propietats prou conegudes

Teoria #2 Vegem apunts teoria.

Teoria #5 Correspon a l'exercici #81 dels problemes fets a classe.

Teoria #6 Vegem apunts teoria.

Teoria #4 Ens podem adonar que $\vec{J}_1, \vec{J}_2, \vec{J}_3$ són o verifiquem les propietats dels moments angulars.

(a) ~~$[\vec{J}_3, \vec{J}^2]$~~ $[\vec{J}_3, \vec{J}^2] = [\vec{J}_3, \vec{J}_1^2 + \vec{J}_2^2 + \vec{J}_3^2] =$
 $= [\vec{J}_3, \vec{J}_1^2] + [\vec{J}_3, \vec{J}_2^2]$
 $= \vec{J}_1 [\vec{J}_3, \vec{J}_1] + [\vec{J}_3, \vec{J}_1] \vec{J}_1 + \vec{J}_2 [\vec{J}_3, \vec{J}_2] + [\vec{J}_3, \vec{J}_2] \vec{J}_2$
 $= \vec{J}_1 (i\vec{J}_2) + (i\vec{J}_2) \vec{J}_1 + \vec{J}_2 (-i\vec{J}_1) + (-i\vec{J}_1) \vec{J}_2 = 0$

↑
simul·len entre si

(b) $[\vec{J}_\pm, \vec{J}^2] = [\vec{J}_1 \pm i\vec{J}_2, \vec{J}^2] = [\vec{J}_1, \vec{J}^2] \pm [i\vec{J}_2, \vec{J}^2] = 0$

↑
feut servir un raonament similar ~~idèntic~~ al de l'apartat (a) per cada un dels 2 commutadors que ara tenim

Ara volem provar que $\vec{J}_\mp \vec{J}_\pm = \vec{J}^2 - \vec{J}_3^2 \mp \vec{J}_3$ fem doncs:

$$\begin{aligned} \vec{J}_\mp \vec{J}_\pm &= (\vec{J}_1 \mp i\vec{J}_2) (\vec{J}_1 \pm i\vec{J}_2) = \vec{J}_1^2 \pm i\vec{J}_1\vec{J}_2 \mp i\vec{J}_2\vec{J}_1 - (i)^2 \vec{J}_2^2 \\ &= \underbrace{\vec{J}_1^2 + \vec{J}_2^2}_{\parallel \vec{J}^2 - \vec{J}_3^2} \pm i \underbrace{[\vec{J}_1, \vec{J}_2]}_{\substack{\downarrow \text{sabem que val (ens ho diuen a l'enunciat)} \\ \parallel i\vec{J}_3}} = \vec{J}^2 - \vec{J}_3^2 \mp \vec{J}_3 \quad \text{OK} \end{aligned}$$

(c) i (d) | Recomanable: repasar el capítol dedicat al Moment angular en el Gasiorowicz.

- Ens diuen que:
$$\begin{cases} J^2 |jm\rangle = j(j+1) |jm\rangle \\ J_3 |jm\rangle = m |jm\rangle \end{cases}$$

- Per provar que $j(j+1) \geq m^2$ fem servir el vist en els apartats anteriors

$$[J^2, J_{\pm}] = 0 \Rightarrow J^2 J_{\pm} |jm\rangle = J_{\pm} J^2 |jm\rangle = j(j+1) J_{\pm} |jm\rangle$$

que implica que $J_{\pm} |jm\rangle$ són tb funcions pròpies de J^2 amb # quàntic associat "j"

Hem pot provar tb que:

$$\begin{aligned} [J_3, J_{\pm}] &= \pm J_{\pm} \Rightarrow J_3 J_{\pm} |jm\rangle = (J_{\pm} J_3 \pm J_{\pm}) |jm\rangle = \\ &= m J_{\pm} |jm\rangle \pm J_{\pm} |jm\rangle \\ &= (m \pm 1) J_{\pm} |jm\rangle \end{aligned}$$

Així donar prova que $J_{\pm} |jm\rangle$ són tb. func. pròpies de J_3
 Però amb el valor de m apujat/abaxiat en una unitat.

D'aquí que $J_{\pm}$ rebim els noms d'operador d'apujada/abaxada

Demo:
$$\begin{aligned} [J_3, J_{\pm}] &= [J_3, J_1 \pm i J_2] = \\ &= [J_3, J_1] \pm i [J_3, J_2] = \\ &= i J_2 \pm i (-1) i J_1 = i J_2 \pm J_1 = \pm J_{\pm} \end{aligned}$$

de l'enunciat sabem que valen aquests commutadors.

Ara podem continuar recordant que J_1 i J_2 són hermitics i per tant $(J_{\pm})^{\dagger} = (J_1 \pm i J_2)^{\dagger} = J_1 \mp i J_2 = J_{\mp}$

↓↓↓ continuar

Com que $J_{\pm} |jm\rangle = c |jm\rangle$
 $c \in \mathbb{C}$ i fet veurem que $c \in \mathbb{R}$

llavors

[*]

$$\langle jm | J_{\pm} J_{\pm} | jm \rangle = |c|^2 \langle jm | jm \rangle \geq 0$$

$\underbrace{\langle jm |}_{c^* \langle jm |}$
 $\underbrace{J_{\pm} | jm \rangle}_{c | jm \rangle}$

i per tant, recordant que $(J_{\pm})^{\dagger} = J_{\mp}$ obtenim que

$$\langle jm | J_{\mp} J_{\pm} | jm \rangle \geq 0.$$

Per altra banda hem provat en apartats anteriors

[▲] que $J^2 = J_{\pm} J_{\mp} + J_3^2 \mp J_3$ així idè:

$$\langle jm | J^2 - J_3^2 \pm J_3 | jm \rangle \geq 0$$

i aleshores:

$$j(j+1) \geq m^2 + m$$

$$j(j+1) \geq m^2 - m$$

aquestes desigualtats impliquen
que $j(j+1) \geq m^2$

Segur (prenim valors de $m > 0$ i < 0
i empram la corresponent desigualtat)

— |

Per un raonament semblant a [*] tenim que

$$\langle jm | J_1^2 + J_2^2 + J_3^2 | jm \rangle = \underbrace{\langle jm | J_1^2 | jm \rangle}_{[*] \geq 0} + \underbrace{\langle jm | J_2^2 | jm \rangle}_{[*] \geq 0} + m^2 \geq 0$$

i per tant $m \in [-j, j]$ així

$$\text{Si } \exists m_{\min} \Rightarrow \left\{ \begin{array}{l} J_- |j m_{\min}\rangle = 0 \\ \text{recordant [▲]} \end{array} \right\} \Rightarrow \boxed{j(j+1) = m_{\min}^2 - m_{\min}} \downarrow m \in [-j, j]$$

$$\boxed{m_{\min} = -j}$$

$$\text{Si } \exists m_{\max} \Rightarrow \left[\begin{array}{l} J_+ |j m_{\max}\rangle = 0 \\ \text{recordant [▲]} \end{array} \right] \Rightarrow \boxed{j(j+1) = m_{\max}^2 + m_{\max}} \downarrow m \in [-j, j]$$

$$\boxed{m_{\max} = j}$$

Juny 2011

T3

Teoria #3

Àtom hidrogenoide

$$t=0 \rightarrow \psi(\vec{r}) = \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2\psi_{100\frac{1}{2}} - 3\psi_{200-\frac{1}{2}} + \psi_{320\frac{1}{2}} \right]$$

$\uparrow$ $\uparrow$ $\uparrow$
 m_l m_l m_l

- (a) • No és pròpia de $\hat{H}$ ja que tenim mescla de $n=1, n=2, n=3$
- No és pròpia de $\hat{L}^2$ ja que tenim mescla de $l=0$ i $l=2$.
- SI és pròpia de $\hat{L}_z$ ja que tenim que tots ~~tenen~~ $m=0$.

Comprovació: ψ serà una funció pròpia de $\hat{H}$ si $\hat{H}\psi = E_n\psi$

$\hat{L}^2$ si $\hat{L}^2\psi = l(l+1)\psi$

$\hat{L}_z$ si $\hat{L}_z\psi = m\hbar\psi$

$$\begin{aligned} \hat{H}\psi &= \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2\hat{H}\psi_{100\frac{1}{2}} - 3\hat{H}\psi_{200-\frac{1}{2}} + \hat{H}\psi_{320\frac{1}{2}} \right] \\ &= \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2E_1\psi_{100\frac{1}{2}} - 3E_2\psi_{200-\frac{1}{2}} + E_3\psi_{320\frac{1}{2}} \right] \neq \text{cte} \cdot \psi \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \hat{L}^2\psi &= \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2\hat{L}^2\psi_{100\frac{1}{2}} - 3\hat{L}^2\psi_{200-\frac{1}{2}} + \hat{L}^2\psi_{320\frac{1}{2}} \right] \\ &= \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2 \cdot 0(0+1)\psi_{100\frac{1}{2}} - 3 \cdot 0(0+1)\psi_{200-\frac{1}{2}} + 2(2+1)\psi_{320\frac{1}{2}} \right] \\ &= \frac{1}{\sqrt{14}} 6\psi_{320\frac{1}{2}} \neq \text{cte} \cdot \psi \end{aligned}$$

$$\hat{L}_z\psi = \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2\hat{L}_z\psi_{100\frac{1}{2}} - 3\hat{L}_z\psi_{200-\frac{1}{2}} + \hat{L}_z\psi_{320\frac{1}{2}} \right] = 0\psi$$

$$(b) \text{Prob}(E_2) = \left(\frac{-3}{\sqrt{14}}\right)^2 = \frac{9}{14}$$

$$\text{Prob}(E_3) = \left(\frac{1}{\sqrt{14}}\right)^2 = \frac{1}{14}$$

$$\text{Prob}(E_1) = \left(\frac{2}{\sqrt{14}}\right)^2 = \frac{4}{14}$$

Suma: 1 ox.

$$\text{Probab.}\left(\frac{1}{2}(E_1+E_3)\right) = 0$$

Quasi fèici una mesura,
puc trobar

$$E_1 \rightarrow \text{probab } \frac{4}{14}$$

$$E_2 \rightarrow \frac{9}{14}$$

$$E_3 \rightarrow \frac{1}{14}$$

$\frac{E_1+E_3}{2}$ no commutem amb

cap valor dels autenors.
per tant al fer una mesura
no puc trobar dit valor.

(c) Per a $t > 0$

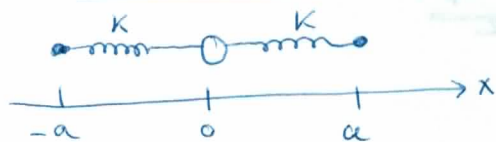
$$\psi(\vec{r}, t) = \psi(\vec{r}, t=0) e^{-iEt/\hbar}$$

$$\psi(\vec{r}, t) = \frac{1}{\sqrt{14}} \left[2 \psi_{100, 1/2}(\vec{r}) e^{-\frac{iE_1 t}{\hbar}} - 3 \psi_{200, -1/2}(\vec{r}) e^{-\frac{iE_2 t}{\hbar}} + \psi_{320, 1/2}(\vec{r}) e^{-\frac{iE_3 t}{\hbar}} \right]$$

July 2011

P1

Problemes, #1



long. matedes molles = a.

$$V(x) = 2 \cdot \frac{1}{2} K (x-0)^2$$

$$V(x) = K x^2$$

(a) Com en els exercicis fets a classe de problemes i de teoria, però ara en lloc de tenir $\frac{1}{2} K x^2$ tenim $K x^2$

Emprant la info ~~del~~ que ens donen en mateix enunciat

$$\frac{1}{2} m \omega^2 x^2 = K x^2 \rightarrow \omega = \sqrt{\frac{2K}{m}}$$

Per tant $\alpha = \sqrt{\frac{m}{\hbar}} \sqrt{\frac{2K}{m}}$

i $E_m = (m + \frac{1}{2}) \hbar \sqrt{\frac{2K}{m}}$

L'únic canvi respecte a un oscil·lador harmònic amb una molla, és que en el de dos molles que tenim, la cte efectiva de la molla és $2K$.



(b) En l'estat fonamental; prenent la info que ens donen en l'enunciat com a punt de partida.

$$\phi_m(x) = \sqrt{\frac{1}{2^m m!}} \sqrt{\frac{1}{\pi} \frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}}} H_m \left(x \cdot \sqrt{\frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}}} \right) e^{-\frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}} \frac{x^2}{2}}$$

per l'estat fonamental, volem $\phi_0(x)$ és dir

$$\phi_0(x) = \sqrt{\frac{1}{1 \cdot 1}} \sqrt{\frac{1}{\pi} \frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}}} H_0 \left(\sqrt{\frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}}} x \right) e^{-\frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}} \frac{x^2}{2}}$$

~~completament igual~~ recordant el que val $\alpha = \sqrt{\frac{m}{\hbar} \sqrt{\frac{2K}{m}}}$

$$\phi_0(x) = \frac{1}{\pi^{1/4}} e^{-\frac{\alpha^2 x^2}{2}}$$

(c) Quan tallam una de les molles la cte $2K \rightarrow K$ i per tant obtenim $\psi_0^{(1 \text{ molla})} = \frac{1}{\pi^{1/4}} e^{-\beta^2 x^2/2}$ on $\beta = \left(\frac{m K}{\hbar^2} \right)^{1/4}$

lavors si en $t=0$ es troba en ϕ_0 , i a $t=0$ tallam una molla, la prob de trobar el sistema en ψ_0 és

o ve donat per $|\langle \phi_0 | \psi_0 \rangle|^2$

$$\langle \phi_0 | \psi_0 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} dx \phi_0^*(x) \psi_0(x)$$

$$= \sqrt{\frac{\alpha \beta}{\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} dx e^{-x^2 \frac{(\alpha^2 + \beta^2)}{2}}$$

$$= \sqrt{\frac{2\alpha\beta}{\alpha^2 + \beta^2}}$$

Ilavens

$$P = |\langle \phi_0 | \psi_0 \rangle|^2 = \frac{2\alpha\beta}{\alpha^2 + \beta^2} = \frac{2^{5/4}}{1 + \sqrt{2}} = 0.985$$

emprunons que $\beta = \frac{\alpha}{2^{1/4}}$

Juny 2011

P2 ~~Alumne~~

Problemes, #2

-3D, potencial central $V(r)$

$$\psi(\vec{r}) = \underbrace{C r^b e^{-\alpha r}}_{\text{part radial}} \underbrace{\cos(\theta)}_{\text{part angular}} \quad \text{on } b > 1$$

(a) Sabem (hom ho pot trobar en el #4) que

$$Y_0^0 = \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos(\theta) \xrightarrow{\text{llavors}} \cos(\theta) = \sqrt{\frac{4\pi}{3}} Y_0^0$$

Per tant

$$\psi(\vec{r}) = C r^b e^{-\alpha r} \sqrt{\frac{4\pi}{3}} Y_0^0(\theta, \varphi)$$

i per tant

La funció $\psi(\vec{r})$ és pròpia de L^2 amb $l=1$, és dir, amb valor propi $l(l+1)\hbar^2 = 1(1+1)\hbar^2 = 2\hbar^2$. De fet, ho serà funció pròpia de $\hat{L}_z$ amb $m=0$.

(b) Sabem que $\hat{H} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + \hat{V}(\vec{r})$ i que $\hat{H}\psi = E\psi$

En coordenades esfèriques $\nabla^2 = \underbrace{\Delta_r}_{\text{part radial}} + \underbrace{\frac{1}{r^2} \Delta_{\theta\varphi}}_{\text{part angular}}$

Sabem que $\hat{L}^2 = -\hbar^2 \Delta_{\theta\varphi}$ i per tant

$$\nabla^2 \psi = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r} \right) - \underbrace{\frac{\hat{L}^2}{r^2 \hbar^2} \psi}_{\substack{\uparrow \\ \text{aplicant} \\ \text{que } \hat{L}^2 \psi = 2\hbar^2 \psi}} = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} (r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r}) - \frac{2}{r^2} \psi$$

llavors $\psi = C \cdot r^b e^{-\alpha r} \cos \theta$

$$\frac{\partial \psi}{\partial r} = C \cdot \cos(\theta) (b r^{b-1} e^{-\alpha r} - \alpha r^b e^{-\alpha r})$$

$$r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r} = C \cdot \cos(\theta) (b r^{b+1} e^{-\alpha r} - \alpha r^{b+2} e^{-\alpha r})$$

$$\frac{\partial}{\partial r} (r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r}) = C \cdot \cos(\theta) [b(b+1) r^b e^{-\alpha r} - \alpha b r^{b+1} e^{-\alpha r} - \alpha(b+2) r^{b+1} e^{-\alpha r} + \alpha^2 r^{b+2} e^{-\alpha r}]$$

$$= C \cdot \cos(\theta) e^{-\alpha r} [b(b+1) r^b - 2\alpha(b+1) r^{b+1} + \alpha^2 r^{b+2}]$$

$$\frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} (r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r}) = \underbrace{C \cdot \cos(\theta) e^{-\alpha r}}_{\psi} \cdot r^b \left(\frac{b(b+1)}{r^2} - \frac{2\alpha(b+1)}{r} + \alpha^2 \right)$$

Així doncs

$$\hat{H}\psi = \left[\frac{-\hbar^2}{2m} \left(\frac{b(b+1)}{r^2} - \frac{2\alpha(b+1)}{r} + \alpha^2 - \frac{2}{r^2} \right) + \hat{V}(r) \right] \psi$$

Sabem que quan $r \rightarrow \infty$ llavors $V(r) = 0$

Sabem que $\hat{H}\psi = E\psi$ s'ha de verificar $\forall r$, per tant

$$E = -\frac{\hbar^2}{2m} \alpha^2 \quad \leftarrow \text{basta recordar } \frac{1}{r^2} \rightarrow 0 \quad \frac{1}{r} \rightarrow 0 \quad \text{quan } r \rightarrow \infty$$

Ara per trobar $\hat{V}(r)$ basta recordar que $\hat{H}\psi = (\hat{T} + \hat{V})\psi = E\psi$

$$\text{llavors } \hat{V}\psi = (E - \hat{T})\psi \quad \text{i per tant } \hat{V} = E - \hat{T}$$

Emprant l'expressió a l'inici de la pàgina veim que

$$\hat{V}(r) = -\frac{\hbar^2}{2m} \alpha^2 + \frac{\hbar^2}{2m} \left[\frac{b(b+1)}{r^2} - \frac{2\alpha(b+1)}{r} + \alpha^2 - \frac{2}{r^2} \right]$$

i per tant

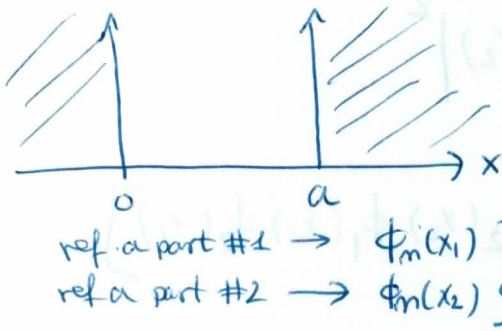
$$\hat{V}(r) = \frac{\hbar^2}{2m} \left[\frac{(b+1)b-2}{r^2} - \frac{2\alpha(b+1)}{r} \right]$$

Així el potencial tindrà un potencial de tipus Coulombià ($\sim 1/r$) i un repulsiu ($\sim 1/r^2$) ja que $b > 1$ implica que $(b+1)b-2 > 0$ segur.

Juny 2011

P3-1b

Problemes, #3



2 partícules $\rightarrow$ mateix estat de spin
L'spin el denotem per χ (la funció d'ona associada)

f.o. d'una partícula $\rightarrow \left\{ \begin{array}{l} \phi_m(x) = \sqrt{2/a} \sin(m\pi x/a) \\ \chi \end{array} \right.$

Notació $\left\{ \begin{array}{l} \chi^{(1)} \leftarrow \text{fa referència a partícula \#1} \\ \chi^{(2)} \leftarrow \text{fa referència a partícula \#2} \end{array} \right.$

(a) La f.o. serà

- Distingibles: $\left\{ \begin{array}{l} \psi_{mm}(x_1, x_2) = \phi_m(x_1) \phi_m(x_2) = \frac{2}{a} \sin\left(\frac{m\pi x}{a}\right) \sin\left(\frac{m\pi x}{a}\right) \\ \text{Estat fonamental: } m = m = 1 \end{array} \right.$

$\chi^{(1)} \chi^{(2)}$

- No distingibles: Fermions: al estar en el mateix estat d'spin, els nombres quàntics m i m no poden ser els mateixos. L'estat fonamental tindrà un dels # quàntics = 1 i l'altre en el següent estat excitat. Aplicant Slater

$$\psi(x_1, x_2) = \frac{1}{\sqrt{2!}} \begin{vmatrix} \phi_1(x_1) & \phi_1(x_2) \\ \phi_2(x_1) & \phi_2(x_2) \end{vmatrix} \chi^{(1)} \chi^{(2)}$$

La part espacial ha de ser antisimètrica respecte a l'intercanvi de partícules.

$$\psi(x_1, x_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} \left[\phi_1(x_1) \phi_2(x_2) - \phi_1(x_2) \phi_2(x_1) \right] \chi^{(1)} \chi^{(2)}$$

Bosons: els 2 nombres quàntics poden ser iguals, per a l'estat fonamental $m = m = 1$

$$\psi(x_1, x_2) = \text{cte.} \sum_{\substack{\text{sobre les} \\ 2! \text{ permutacions}}} \phi_1(p_1) \phi_1(p_2)$$

$\leftarrow$ on p_1 i p_2 denoten els elements d'una permutació en qüestió

$\downarrow$ això equival a dir

$$\psi(x_1, x_2) = \frac{1}{\sqrt{2!2!}} \left[\phi_1(x_1) \phi_1(x_2) + \phi_1(x_2) \phi_1(x_1) \right] \chi^{(1)} \chi^{(2)}$$

per així, tant la part espacial com la de spin són simètriques respecte a l'intercanvi de coordenades i és fet

$$\psi(x_1, x_2) = \phi_1(x_1) \phi_1(x_2) \chi^{(1)} \chi^{(2)}$$

(b) $P(x_1, x_2 \in (0, a/2))$

2 fermions.

↓ hem sempre la ψ per a 2 fermions

$$P(x_1, x_2 \in (0, a/2)) = \int_0^{a/2} dx_1 \int_0^{a/2} dx_2 |\psi(x_1, x_2)|^2$$

$$= \int_0^{a/2} dx_1 \int_0^{a/2} dx_2 [\phi_1^2(x_1) \phi_2^2(x_2) - \phi_1(x_1) \phi_2(x_2) \phi_1(x_2) \phi_2(x_1)]$$

$$= A_1 A_2 - A_{12}^2$$

on

$$A_1 = \frac{2}{a} \int_0^{a/2} dx \sin^2\left(\frac{\pi x}{a}\right) = 1/2$$

$$A_2 = \frac{2}{a} \int_0^{a/2} dx \sin^2\left(\frac{2\pi x}{a}\right) = 1/2$$

$$A_{12} = \frac{2}{a} \int_0^{a/2} dx \sin\left(\frac{\pi x}{a}\right) \sin\left(\frac{2\pi x}{a}\right) = \frac{4}{a} \int_0^{a/2} dx \sin^2\left(\frac{\pi x}{a}\right) \cos\left(\frac{\pi x}{a}\right)$$

$$= \frac{4}{3\pi}$$

llavors

$$P_{demanda} = \left(\frac{1}{2}\right)^2 - \left(\frac{4}{3\pi}\right)^2 \sim 0.07$$

(c) Densitat de probabilitat ~~calculada~~ per a la distància relativa entre 2 fermions:

Aquest apartat està directament relacionat amb l'exercici #93 fet a classe.

Volem calcular Probab ($|x_2 - x_1| = \text{uncerta}$ ~~per~~
 ~~distància~~)

↓ continua

Tal i com varem veure a l'exercici #93 de la P3-2/2 fets a classe:

(1) Primer calcularem $P(x_2 - x_1 = d)$

(2) Llavors $P(|x_2 - x_1| = d) = P(x_2 - x_1 = d) + P(x_2 - x_1 = -d)$

(1) El primer que fem és passar a coordenades del centre de Masses ($\equiv X$) i distancia relativa $r \equiv x_2 - x_1$. Notar que r tant pot prendre ara valors > 0 com < 0 .

$$X \equiv \frac{x_1 + x_2}{2} \quad r \equiv x_2 - x_1$$

De l'apartat (b) sabem que la probabilitat de trobar part #1 a x_1 i part #2 a x_2 és:

[eq. 1] $P(x_1, x_2) = |\psi(x_1, x_2)|^2 = \phi_1^2(x_1) \phi_2^2(x_2) - \phi_1(x_1) \phi_2(x_2) \phi_1(x_2) \phi_2(x_1)$

Ara caldrà passar de $P(x_1, x_2)$ a $P(x, r)$

$$P(x, r) = \frac{4}{a^2} \left[\sin^2\left(\frac{\pi}{a}(x - \frac{r}{2})\right) - \sin\left(\frac{\pi}{a}(x - \frac{r}{2})\right) \cos\left(\frac{\pi}{a}(x + \frac{r}{2})\right) \right. \\ \left. - \sin\left(\frac{\pi}{a}(x + \frac{r}{2})\right) \cos\left(\frac{\pi}{a}(x - \frac{r}{2})\right) + \cos^2\left(\frac{\pi}{a}(x + \frac{r}{2})\right) \right]$$

Primer

$$X \equiv \frac{x_1 + x_2}{2} \rightarrow 2X = x_1 + x_2$$

$$-2X = -x_1 - x_2$$

$$r = x_2 - x_1 \rightarrow r = x_2 - x_1$$

$$r = x_2 - x_1$$

suma

$$\boxed{x_2 = x + \frac{r}{2}}$$

$$\boxed{x_1 = x - \frac{r}{2}}$$

per allargar la notació direm:

$$S_+ \equiv \sin\left(\frac{\pi}{a}\left(x + \frac{r}{2}\right)\right) \quad C_+ \equiv \cos\left(\frac{\pi}{a}\left(x + \frac{r}{2}\right)\right)$$

$$S_- \equiv \sin\left(\frac{\pi}{a}\left(x - \frac{r}{2}\right)\right) \quad C_- \equiv \cos\left(\frac{\pi}{a}\left(x - \frac{r}{2}\right)\right)$$

Aleshores [l'eq 1] la podem escriure com

$$P(x, r) = \frac{4}{a^2} \left[S_-^2 (2S_+ C_+)^2 - S_- (2S_+ C_+) S_+ (2S_- C_-) \right]$$

on hem fet ~~ser~~ servir que $\sin(2x) = 2 \sin(x) \cos(x)$

Això ho podem escriure com

$$P(x, r) = \frac{16}{a^2} S_-^2 S_+^2 [C_+^2 - C_+ C_-]$$

Ara per obtenir $P(r)$ hem integra sobre qualsevol possible posició del centre de masses x , és dir.

$$P(r) = \int_0^a dx P(x, r) = (I_1 - I_2) \frac{16}{a^2}$$

on

$$I_1 = \int_0^a dx S_-^2 S_+^2 C_+^2 = \frac{a}{16}$$

$$I_2 = \int_0^a dx S_-^2 S_+^2 C_+ C_- = \frac{a}{32} \left(\cos\left(\frac{2\pi}{a} \frac{r}{2}\right) + \cos\left(\frac{6\pi}{a} \frac{r}{2}\right) \right)$$

per tant.

$$P(r) = \frac{1}{a} \left(1 - \frac{1}{2} \left[\cos\left(\frac{\pi}{a} r\right) + \cos\left(\frac{3\pi}{a} r\right) \right] \right)$$

Per tant la densitat de probabilitat demanada serà:

$$\begin{aligned} P(|x_2 - x_1| = d) &= P(r=d) + P(r=-d) = 2 P(d) \\ &= \frac{1}{a} \left(2 - \cos\left(\frac{\pi}{a} d\right) - \cos\left(\frac{3\pi}{a} d\right) \right) \end{aligned}$$

així $P(d \rightarrow 0) \rightarrow 0$ ja que es repel·len al ser fermions (p. exclusió)

Juny 2011

P4-1/4

Problemes #4

Deuteron $\rightarrow 1e^-$
 $\rightarrow p+m$

obtenim $E = \begin{cases} -3.4 \text{ eV} \\ -1.5 \text{ eV} \end{cases}$ amb = probab
 $\hat{L}^2 \Rightarrow \begin{cases} 0 \\ 2\hbar^2 \end{cases}$ amb = probab
 $\hat{L}_z \Rightarrow 0$ sempre $\Rightarrow \boxed{m=0}$

$$E_n = -\frac{me(Z\alpha c)^2}{2m^2} \quad \text{quan } Z=1 \rightarrow |E_1| = 13.6 \text{ eV}$$

per tant $\frac{me(\alpha c)^2}{2} = 13.6 \text{ eV}$

llavors $E_n = -\frac{Z^2 13.6 \text{ eV}}{n^2} \rightarrow n = \sqrt{\frac{-13.6 \text{ eV}}{E}} \rightarrow \begin{cases} \boxed{n=2} \leftrightarrow E = -3.4 \text{ eV} \\ \boxed{n=3} \leftrightarrow E = -1.5 \text{ eV} \end{cases}$

$$\hat{L}^2 \Rightarrow \begin{cases} 0 \rightarrow \boxed{l=0} \\ 2\hbar^2 \rightarrow \boxed{l=1} \end{cases} \quad \text{ja que } \hat{L}^2 |l m\rangle = l(l+1) |l m\rangle$$

(a)

$$\Psi(\vec{r}, t) = \alpha_1 \psi_{210}(\vec{r}) e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} + \alpha_2 \psi_{200} e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} + \alpha_3 \psi_{310} e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}} + \alpha_4 \psi_{300} e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}}$$

i val que $|\alpha_2|^2 + |\alpha_4|^2 = 1/2 \leftarrow$ pq E_2 i E_3 apareixen amb mateixa probab.

$$|\alpha_1|^2 + |\alpha_3|^2 = 1/2 \leftarrow$$

$$|\alpha_1|^2 + |\alpha_2|^2 = 1/2 \leftarrow \text{pq mesuram } 0 \text{ i } 2\hbar^2 \text{ amb igual probab}$$

$$|\alpha_3|^2 + |\alpha_4|^2 = 1/2 \leftarrow \text{pq mesuram } 0 \text{ i } 2\hbar^2 \text{ amb igual probab}$$

Això implica
 $|\alpha_1|^2 = |\alpha_2|^2 = |\alpha_3|^2 = |\alpha_4|^2$

$$\sum |\alpha_m|^2 = 1 \leftarrow \text{la suma de tots ha de donar 1.}$$

Donat que els $\langle \Psi | \hat{L}^2 | \Psi \rangle \in \mathbb{R}$, és dir $\alpha_1, \alpha_2, \alpha_3, \alpha_4 \in \mathbb{R}$
 això implica $\alpha_1 = \alpha_2 = \alpha_3 = \alpha_4 = 1/2$

~~Això implica que si $|\alpha_1|^2 = |\alpha_2|^2 = |\alpha_3|^2 = |\alpha_4|^2 = 1/4$~~

~~Por tant $\alpha = \frac{1}{2} e^{i\phi}$ no té importància però com que~~

Aixi domes

$$\Psi(\vec{r}, t) = \frac{1}{2} \left(\Psi_{210} e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} + \Psi_{200} e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} + \Psi_{310} e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}} + \Psi_{300} e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}} \right)$$

$$\boxed{\Psi(\vec{r}, t) = \frac{1}{2} \left(e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} \overset{\text{not } A}{(\Psi_{210} + \Psi_{200})} + e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}} \overset{\text{not } B}{(\Psi_{310} + \Psi_{300})} \right)}$$

(b) Densität d. Probab. $\Leftrightarrow |\Psi(\vec{r}, t)|^2$

$$|\Psi|^2 = \Psi^* \Psi = \frac{1}{2} \left(e^{\frac{+iE_2 t}{\hbar}} A^* + e^{\frac{+iE_3 t}{\hbar}} B^* \right) \cdot$$

$$\cdot \frac{1}{2} \left(e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} A + e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}} B \right)$$

$$= \frac{1}{4} \left(\underbrace{A^* A}_{\text{ALBUB}} + e^{\frac{+iE_2 t}{\hbar}} e^{\frac{-iE_3 t}{\hbar}} A^* B + e^{\frac{+iE_3 t}{\hbar}} e^{\frac{-iE_2 t}{\hbar}} B^* A + B^* B \right)$$

$$= \frac{1}{4} \left(|A|^2 + |B|^2 + A^* B e^{\frac{i(E_2 - E_3)t}{\hbar}} + B^* A e^{\frac{-i(E_2 - E_3)t}{\hbar}} \right)$$

$|\Psi_{210} + \Psi_{200}|^2 =$ Noel demareu
finalment

(b) Forma llarga de fer-ho:

$$\langle \hat{L}^2 \rangle_\psi = \langle \psi | \hat{L}^2 | \psi \rangle$$

$$= \langle \psi | \hat{L}^2 | \frac{1}{2} (e^{-\frac{iE_2t}{\hbar}} (\psi_{120} + \psi_{200}) + e^{-\frac{iE_3t}{\hbar}} (\psi_{310} + \psi_{300})) \rangle$$

$$= \frac{\hbar^2}{2} \langle \psi | e^{-\frac{iE_2t}{\hbar}} (1(1+1)\psi_{210} + 0) + e^{-\frac{iE_3t}{\hbar}} (1(1+1)\psi_{310} + 0) \rangle$$

$$= \frac{\hbar^2}{2} \langle \frac{1}{2} (e^{-\frac{iE_2t}{\hbar}} (\psi_{120} + \psi_{200}) + e^{-\frac{iE_3t}{\hbar}} (\psi_{310} + \psi_{300})) \rangle e^{-\frac{iE_2t}{\hbar}} 2\psi_{210} + e^{-\frac{iE_3t}{\hbar}} 2\psi_{310}$$

Notau's per no escriure tant $a \equiv e^{-\frac{iE_2t}{\hbar}}$ $b \equiv e^{-\frac{iE_3t}{\hbar}}$

$$= \frac{\hbar^2}{4} \langle a\psi_{120} + a\psi_{200} + b\psi_{310} + b\psi_{300} | a\psi_{210} + 2b\psi_{310} \rangle$$

empra el fet que les ψ formen una B.O.N. i b prop. del prot. escalar

$$= \frac{\hbar^2}{4} \left[\langle a\psi_{120} | a\psi_{210} \rangle + \langle b\psi_{310} | 2b\psi_{310} \rangle \right]$$

$$= \frac{\hbar^2}{4} \left[2a^*a \underbrace{\langle \psi_{120} | \psi_{210} \rangle}_{=1} + 2b^*b \underbrace{\langle \psi_{310} | \psi_{310} \rangle}_{=1} \right]$$

$$= \frac{\hbar^2}{4} [2|a|^2 + 2|b|^2] = \frac{\hbar^2}{4} 4 = \hbar^2$$

Per tant $\langle \hat{L}^2 \rangle_\psi = \hbar^2$

Forma curta: $\langle L^2 \rangle = 2\hbar^2 \cdot \frac{1}{2} + 0 \cdot \frac{1}{2} = \hbar^2$

(C) Si el neutró està en un proto $\Rightarrow z=1 \rightarrow z=2$
llavors

~~funció d'ona~~

de normalització

Estat fonamental men àtom:

$$\phi_{100}^{(z=2)}(\vec{r}, t, z=2) \equiv \underbrace{C_{100}}_{\text{de normalització}} R_{10}^{(z=2)} Y_0^0 e^{-\frac{i E_1^{(z=2)} t}{\hbar}}$$

Funció d'ona abans del canvi:

$$\psi_{(z=1)}(\vec{r}, t) = \frac{1}{2} \left(e^{-\frac{i E_2 t}{\hbar}} (\psi_{210} + \psi_{200}) + e^{-\frac{i E_3 t}{\hbar}} (\psi_{310} + \psi_{300}) \right)$$

En l'aproximació de transició sobtada

$$\text{Prob.} = \left| \langle \psi_{(z=1)}(\vec{r}, t) | \phi_{100}^{(z=2)}(\vec{r}, t, z=2) \rangle \right|^2$$

-Comencem calculant:

$$\begin{aligned} \langle \psi | \phi \rangle &= \frac{1}{2} \langle e^{-\frac{i E_2 t}{\hbar}} (\psi_{210} + \psi_{200}) + e^{-\frac{i E_3 t}{\hbar}} (\psi_{310} + \psi_{300}) | \phi_{100} \rangle \\ &= \frac{1}{2} \left[e^{\frac{i E_2 t}{\hbar}} (\langle \psi_{210} | \phi_{100} \rangle + \langle \psi_{200} | \phi_{100} \rangle) + e^{\frac{i E_3 t}{\hbar}} (\langle \psi_{310} | \phi_{100} \rangle + \langle \psi_{300} | \phi_{100} \rangle) \right] \end{aligned}$$

Ara hem de calcular les 4 integrals.

desenvolupant la part temporal

$$\langle \psi_{210} | \phi_{100} \rangle = \langle C_{210} R_{21} Y_1^0 | C_{100} R_{10}^{(z=2)} Y_0^0 \rangle = \text{un xifre}$$

$$= C_{210}^* C_{100} \langle R_{21} | R_{10} \rangle \underbrace{\langle Y_1^0 | Y_0^0 \rangle}_{=0} = 0$$

$\underbrace{0}_{\text{els harmònics esfèrics formen una BON.}}$

$$\langle \psi_{310} | \phi_{100} \rangle = 0 \text{ per la mateixa raó}$$

$$\langle \psi_{200} | \phi_{100} \rangle = \langle C_{200} R_{20} Y_0^0 | C_{100} R_{10}^{(z=2)} Y_0^0 \rangle = C_{200}^* C_{100} \langle R_{20}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle \underbrace{\langle Y_0^0 | Y_0^0 \rangle}_{=1}$$

$$\langle \psi_{300} | \phi_{100} \rangle = \langle C_{300} R_{30} Y_0^0 | C_{100} R_{10}^{(z=2)} Y_0^0 \rangle = C_{300}^* C_{100} \langle R_{30}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle \underbrace{\langle Y_0^0 | Y_0^0 \rangle}_{=1}$$

$$\text{Caldrà calcular doncs } \langle R_{20}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle \text{ i } \langle R_{30}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle$$

Artem a calcular $\langle R_{20}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle$ i $\langle R_{30}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle$

$$\langle R_{20}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle = \int_0^\infty r^2 R_{20}^{*(z=1)} R_{10}^{(z=2)} dr$$

$$= \int_0^\infty r^2 \left(\frac{1}{2a_0} \right)^{3/2} \left(1 - \frac{r}{2a_0} \right) e^{-r/2a_0} 2 \left(\frac{2}{a_0} \right)^{3/2} e^{-2r/a_0} dr$$

$$= 4 \left(\frac{2}{2a_0^2} \right)^{3/2} \int_0^\infty r^2 \left(1 - \frac{r}{2a_0} \right) e^{-r/2a_0} e^{-2r/a_0} dr$$

$$= \frac{4}{a_0^3} \left(\int_0^\infty r^2 e^{-r/2a_0} e^{-2r/a_0} dr - \int_0^\infty \frac{r^3}{2a_0} e^{-r/2a_0} e^{-2r/a_0} dr \right)$$

Signi: $\alpha \equiv \frac{1}{2a_0} + \frac{2}{a_0} = \frac{1}{a_0} \left(\frac{1}{2} + 2 \right) = \frac{5}{2a_0} \rightarrow \frac{1}{\alpha} = \frac{2a_0}{5}$

$$= \frac{4}{a_0^3} \left(\int_0^\infty r^2 e^{-r \cdot \alpha} dr - \int_0^\infty \frac{r^3}{2a_0} e^{-r \cdot \alpha} dr \right)$$

Schaum: $\int_0^\infty x^m e^{-\alpha x} dx = \frac{\Gamma(m+1)}{\alpha^{m+1}} \parallel \begin{matrix} \Gamma(m+1) = m! \\ \text{si } m = 0, 1, 2, 3, \dots \end{matrix}$

$$= \frac{4}{a_0^3} \left(\frac{2!}{\alpha^3} - \frac{3!}{\alpha^4 2a_0} \right) = \frac{4}{a_0^3} \left(2 \left(\frac{2a_0}{5} \right)^3 - \frac{6}{2a_0} \left(\frac{2a_0}{5} \right)^4 \right)$$

$$= 4 \left(\frac{2 \cdot 2^3}{125} - \frac{6 \cdot 2^4}{2 \cdot 5^4} \right) = \frac{2^6}{4 \cdot 2^4} \left(\frac{1}{125} - \frac{6}{625 \cdot 2} \right) = 64 \cdot \left(\frac{10 - 6}{625 \cdot 2} \right) = \frac{128}{625 \cdot 2}$$

$$= \frac{128}{625}$$

$\epsilon_0 dr \left(\langle R_{20}^{(z=1)} | R_{10}^{(z=2)} \rangle = \frac{128}{625} = 0.2048 \right)$

Per altra banda

$$\langle R_{30}^{(Z=1)} | R_{10}^{(Z=2)} \rangle =$$

$$\int_0^\infty r^2 2 \left(\frac{1}{3a_0} \right)^{3/2} \left(1 - \frac{2r}{3a_0} + \frac{2r^2}{27a_0^2} \right) e^{-r/3a_0} 2 \left(\frac{2}{a_0} \right)^{3/2} e^{-2r/a_0} dr$$

$$= 4 \left(\frac{2}{3a_0^2} \right)^{3/2} \int_0^\infty r^2 \left(1 - \frac{2r}{3a_0} + \frac{2r^2}{27a_0^2} \right) e^{-r \cdot \left(\frac{1}{3a_0} + \frac{2}{a_0} \right)} dr$$

Signi $\alpha \equiv \frac{1}{3a_0} + \frac{2}{a_0} = \frac{1}{a_0} \left(\frac{1}{3} + 2 \right) = \frac{7}{3a_0} \rightarrow \frac{1}{\alpha} = \frac{3a_0}{7}$

$$= \frac{4}{a_0^3} \left(\frac{2}{3} \right)^{3/2} \left[\int_0^\infty r^2 e^{-r\alpha} - \frac{2}{3a_0} \int_0^\infty r^3 e^{-r\alpha} + \frac{2}{27a_0^2} \int_0^\infty r^4 e^{-r\alpha} \right]$$

$$= \frac{4}{a_0^3} \left(\frac{2}{3} \right)^{3/2} \left[\frac{2!}{\alpha^3} - \frac{2}{3a_0} \frac{3!}{\alpha^4} + \frac{2}{27a_0^2} \frac{4!}{\alpha^5} \right]$$

$$= \frac{4}{a_0^3} \left(\frac{2}{3} \right)^{3/2} \left[\frac{2! \cdot 3^3 a_0^3}{7^3} - \frac{2}{3a_0} \frac{3! \cdot 3^4 a_0^4}{7^4} + \frac{2}{27a_0^2} \frac{4! \cdot 3^5 a_0^5}{7^5} \right]$$

$$= 4 \left(\frac{2}{3} \right)^{3/2} \left[\frac{2 \cdot 27}{7^3} - \frac{4 \cdot 3^4}{7^4} + \frac{16 \cdot 3^3}{7^5} \right]$$

$$= 0.10493$$

Aixi doncs:

$$\langle \psi_{200} | \psi_{100} \rangle = C_{200}^* C_{100} = 0.2048$$

$$\langle \psi_{300} | \psi_{100} \rangle = C_{300}^* C_{100} = 0.10493$$

on les des de normalització

$$\langle \psi_{200} | \psi_{200} \rangle = 1 \rightarrow \int_0^\infty \int_\Omega C_{200}^* C_{200} R_{20}^* Y_0^* R_{20} Y_0 r^2 \sin\theta dr d\theta d\varphi = 1$$

$$\left\{ \begin{array}{l} |C_{200}|^2 \int_0^\infty R_{20}^* R_{20} r^2 dr \int_\Omega Y_0^* Y_0 \sin\theta d\theta d\varphi = 1 \\ \int_0^\infty 4 \left(\frac{1}{2a_0}\right)^3 \left(1 - \frac{r}{2a_0}\right)^2 e^{-\frac{r}{a_0}} r^2 dr = 1 \end{array} \right\} \Rightarrow C_{200} = 1$$

Potem
ajafar

$$\left\{ |C_{300}|^2 \int_0^\infty 4 \left(\frac{1}{3a_0}\right)^3 \left(1 - \frac{2r}{3a_0} + \frac{2r^2}{27a_0^2}\right)^2 e^{-\frac{2r}{3a_0}} r^2 dr \int_\Omega Y_0^* Y_0 \sin\theta d\theta d\varphi = 1 \right.$$

1

Per tant tb. $C_{300} = 1$.

$$= \langle \psi_{100}^{(z=2)} | \psi_{100}^{(z=2)} \rangle$$

$$\left\{ |C_{100}^{\nabla}|^2 \int_0^\infty \int_\Omega R_{10}^{(z=2)*} R_{10}^{(z=2)} Y_0^* Y_0 r^2 \sin\theta dr d\theta d\varphi = 1 \right.$$

$$\left\{ |C_{100}^{\nabla}|^2 \int_0^\infty 4 \left(\frac{2}{a_0}\right)^3 e^{-\frac{4r}{a_0}} r^2 dr \int_\Omega Y_0^* Y_0 \sin\theta d\theta d\varphi = 1 \right.$$

1

Per tant tb podem ajafar $C_{100} = 1$

Així doncs:

$$\langle 4|\phi \rangle = \frac{1}{2} \left[e^{\frac{iE_2 t}{\hbar}} (0 + 0'2048) + e^{\frac{iE_3 t}{\hbar}} (0 + 0'10493) \right]$$

i per tant

$$\begin{aligned} |\langle 4|\phi \rangle|^2 &= \frac{1}{4} \left[0'2048 e^{\frac{iE_2 t}{\hbar}} + 0'10493 e^{\frac{iE_3 t}{\hbar}} \right] \cdot \left[0'2048 e^{-\frac{iE_2 t}{\hbar}} + 0'10493 e^{-\frac{iE_3 t}{\hbar}} \right] \\ &= \frac{1}{4} \left(\underbrace{(0'2048)^2 + (0'10493)^2}_{\text{dos}} + 0'2048 \cdot 0'10493 \underbrace{\left[e^{\frac{i(E_2 - E_3)t}{\hbar}} + e^{-\frac{i(E_2 - E_3)t}{\hbar}} \right]}_{2 \cos\left(\frac{(E_2 - E_3)t}{\hbar}\right)} \right) \end{aligned}$$

llavors.

$$|\langle 4|\phi \rangle|^2 = 0'013238 + 0'01074 \cos\left(\frac{\overbrace{(E_2 - E_3)}^{119 \text{ eV}} t}{\hbar}\right)$$

hauria ara dir $\hbar \approx 0'582173 \cdot 10^{-22} \text{ MeVs}$.

però vaja... així ja va be...