

Epreuve : ATOMISTIQUE
Responsable : J-C. Soetens
Date : 19/11/2021
Durée : 1h30

CPBx
4TBX310U & 4TBX312U

– Documents non autorisés –

A. Cours : propriétés des opérateurs (5 points).

Soient deux grandeurs physiques U et V et leurs opérateurs de mécanique quantique \hat{U} et \hat{V} .

- A-1) Définir la notion d'opérateurs non commutables.
- A-2) Quelles sont les conséquences pour la mesure simultanée de deux grandeurs physiques dont les opérateurs associés sont non commutables ?
- A-3) Appliquer les notions rappelées dans les deux questions précédentes dans le cas où les deux grandeurs physiques sont (U) la position x d'une particule et (V) l'impulsion de cette particule selon x , p_x , soient respectivement les opérateurs $\hat{U} = \hat{x} = x$. et $\hat{V} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}$
- A-4) Appliquer les notions rappelées dans les deux questions précédentes dans le cas où les deux grandeurs physiques sont (U) la position x d'une particule et (V) l'impulsion de cette particule selon y , p_y , soient respectivement les opérateurs $\hat{U} = \hat{x} = x$. et $\hat{V} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial y}$
- A-5) Conclure sur les résultats des questions 3 et 4.

B. Cours : moyenne quantique (5 points).

Soient ψ_i les fonctions propres (normalisées) d'un opérateur Hamiltonien (opérateur énergie hermitique) \hat{H} avec les valeurs propres e_i .

Soient ϕ_j les fonctions propres (normalisées) d'un opérateur \hat{O} avec les valeurs propres f_j .

Comme c'est souvent le cas on peut développer les fonctions ϕ_j sur la base des fonctions ψ_i : $\phi_j = \sum_i c_i \cdot \psi_i$ où c_i sont des scalaires (équation A) .

- B-1) Quelle propriété possède l'ensemble des fonctions ψ_i ?
- B-2) Quelle est la condition à imposer aux coefficients c_i de l'équation A pour que les fonctions ϕ_j soient normalisées.
- B-3) Calculer la valeur moyenne de l'énergie $\langle E_1 \rangle$ pour un système dans l'état ψ_k .
- B-4) Calculer la valeur moyenne de l'énergie $\langle E_2 \rangle$ pour un système dans l'état ϕ_j en limitant à deux termes la somme de l'équation A : $\phi_j = c_1 \cdot \psi_1 + c_2 \cdot \psi_2$

C. Cours : équation aux valeur propres (2 points).

Soit un système hypothétique décrit par l'opérateur : $\hat{H}(x, y) = \hat{H}_1(x) + \hat{H}_2(y)$

Soient : $\psi_1(x)$ une fonction propre de $\hat{H}_1(x)$ avec la valeur propre E_1 .
 $\psi_2(y)$ une fonction propre de $\hat{H}_2(y)$ avec la valeur propre E_2 .

C-1) Montrer que $\psi(x, y) = \psi_1(x).\psi_2(y)$ est une solution (fonction propre) de $\hat{H}(x, y)$.

C-2) Quelle est l'énergie E associée à cette solution ?

D. Application : propriétés d'une orbitale hydrogéoïde (8 points).

Soit la fonction d'onde hydrogéoïde suivante :

$$\psi_{2,0,0}(r, \theta, \phi) = N \left(\frac{Z}{a_0} \right)^{3/2} \left(2 - \frac{Zr}{a_0} \right) \exp \left(-\frac{Zr}{2a_0} \right)$$

où N est une constante, Z est la charge nucléaire et a_0 le rayon de l'orbite de Bohr ($a_0 = 0.529177 \text{ \AA}$).

D-1) A quoi correspond le triplet (2, 0, 0) ? Quelle est la dénomination de cette orbitale atomique ?

D-2) Cette fonction $\psi_{2,0,0}$ est donnée au coefficient N près. Quelle condition permet de déterminer cette constante ? Quelle est la signification physique de cette condition ?

D-3) Calculer N.

D-4) Exprimer la densité de probabilité de présence radiale de cette orbitale.

D-5) Définir ce qu'est une surface nodale.

D-6) Déterminer si cette orbitale $\psi_{2,0,0}$ possède une surface nodale et si oui à quelle distance du noyau ?

$$\text{On donne } \int_0^\infty r^n \exp(-ar) dr = \frac{n!}{a^{n+1}}$$

On rappelle que l'expression de l'élément de volume en coordonnées sphériques est

$$dv = r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi$$

A) 1) Soient \hat{U} et \hat{V}

Deux opérateurs non commutables : $[\hat{U}, \hat{V}] = \hat{U}\hat{V} - \hat{V}\hat{U} \neq 0$

2) La mesure simultanée des deux grandeurs physiques associées sera entachée d'une erreur telle que

$$\Delta U \Delta V \geq \frac{1}{2} |[\hat{U}, \hat{V}]|$$

$$3) \left. \begin{array}{l} \hat{U} = \hat{x} = x \\ \hat{V} = \hat{p}_x = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \end{array} \right\} \begin{array}{l} \hat{U}\hat{V}\psi = x \left(-i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial x} \right) = -ix\hbar \frac{\partial \psi}{\partial x} \\ \hat{V}\hat{U}\psi = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x} (x\psi) = -i\hbar \psi - ix\hbar \frac{\partial \psi}{\partial x} \end{array}$$

$$[\hat{U}, \hat{V}] = \hat{U}\hat{V} - \hat{V}\hat{U} = -i\hbar$$

$$\Rightarrow \Delta U \Delta V \geq \frac{1}{2} \hbar$$

$$4) \left. \begin{array}{l} \hat{U} = x \\ \hat{V} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial y} \end{array} \right\} \begin{array}{l} \hat{U}\hat{V}\psi = -ix\hbar \frac{\partial \psi}{\partial y} \\ \hat{V}\hat{U}\psi = -i\hbar \frac{\partial}{\partial y} (x\psi) = -ix\hbar \frac{\partial \psi}{\partial y} \end{array}$$

$$[\hat{U}\hat{V} - \hat{V}\hat{U}] = \hat{U}\hat{V} - \hat{V}\hat{U} = 0$$

$$\Rightarrow \Delta U \Delta V = 0$$

5) ... \hat{x} et \hat{p}_x sont incompatibles !
 \hat{x} et \hat{p}_y sont compatibles !

B) 1) $\{\psi_i\}$ sont fonctions propres de \hat{H} , elles constituent donc une base orthonormée.

$$2) \psi_j = \sum_i c_i \psi_i$$

$$\Rightarrow \int_{\text{esp}} \psi_j^* \psi_j d\tau = 1$$

$$\Rightarrow \int_{\text{esp}} \left(\sum_i c_i \psi_i \right)^* \left(\sum_i c_i \psi_i \right) d\tau = 1 \quad (2)$$

$$\Rightarrow \int_{\text{esp}} \sum_i (c_i^* c_i \psi_i^* \psi_i) d\tau = 1 \quad \text{car } \int \psi_i^* \psi_i d\tau = \delta_{ij}$$

$$\Rightarrow \sum_i (c_i^* c_i \underbrace{\int_{\text{esp}} \psi_i^* \psi_i d\tau}_{=1}) = 1 \Rightarrow \boxed{\sum_i |c_i|^2 = 1}$$

3) Système dans l'état ψ_k

$$\langle E_1 \rangle = \int_{\text{esp}} \psi_k^* \hat{H} \psi_k d\tau = \int_{\text{esp}} \psi_k^* e_k \psi_k d\tau = \boxed{e_k = \langle E_1 \rangle}$$

remarque car ψ_k est fonction propre de \hat{H}
soit $\hat{H} \psi_k = e_k \psi_k$.

$$4) \langle E_2 \rangle = \int_{\text{esp}} \psi_j^* \hat{H} \psi_j d\tau$$

$$= \int_{\text{esp}} (c_1 \psi_1 + c_2 \psi_2)^* \hat{H} (c_1 \psi_1 + c_2 \psi_2) d\tau$$

$$= \int_{\text{esp}} (c_1 \psi_1^* + c_2 \psi_2^*) (c_1 e_1 \psi_1 + c_2 e_2 \psi_2) d\tau$$

$$\boxed{\langle E_2 \rangle = |c_1|^2 e_1 + |c_2|^2 e_2}$$

$$\text{car } \begin{cases} \int \psi_1 \psi_2 d\tau = 0 \\ \int \psi_2 \psi_1 d\tau = 0 \\ \text{et } \int \psi_i \psi_i d\tau = 1 \end{cases}$$

5) Généralisation

$$\boxed{\langle E_3 \rangle = \sum_i |c_i|^2 e_i}$$

$$c) 1) \hat{H}(x, y) = \hat{H}_1(x) + \hat{H}_2(y) \quad (3)$$

$$\begin{aligned} \hat{H}(x, y) \psi(x, y) &= (\hat{H}_1(x) + \hat{H}_2(y)) (\psi_1(x) \psi_2(y)) \\ &= \psi_2(y) \hat{H}_1(x) \psi_1(x) + \psi_1(x) \hat{H}_2(y) \psi_2(y) \\ &= \psi_2(y) E_1 \psi_1(x) + \psi_1(x) E_2 \psi_2(y) \\ &= (E_1 + E_2) \psi_1(x) \psi_2(y) \end{aligned}$$

Donc $\psi(x, y) = \psi_1(x) \psi_2(y)$ est fonction propre de $\hat{H}(x, y)$

2) \rightarrow avec la valeur propre $(E_1 + E_2)$

~~1)~~ 1) $\psi_{200} \rightarrow \psi_{n\ell m}$ donc $\begin{cases} n=2 \\ \ell=0 \\ m=0 \end{cases}$ $\psi_{200} = \psi_{2,0,0}$

2) Condition: $\int_{\text{esp}} \psi_{200}^* \psi_{200} d\tau = 1$

// La probabilité de trouver la particule dans l'état ψ_n dans tout l'espace est 1.

$$3) N^2 \left(\frac{z}{a_0}\right)^3 4\pi \int_0^\infty \left(2 - \frac{zr}{a_0}\right)^2 \cdot r^2 \cdot \exp\left(-\frac{zr}{a_0}\right) dr = 1$$

$$\Leftrightarrow N^2 \left(\frac{z}{a_0}\right)^3 4\pi \int_0^\infty \left(4r^2 - \frac{4zr^3}{a_0} + \frac{z^2}{a_0^2} r^4\right) \exp\left(-\frac{zr}{a_0}\right) dr = 1$$

$$\Leftrightarrow N^2 \left(\frac{z}{a_0}\right)^3 4\pi \left[4 \times \frac{2!}{\left(\frac{z}{a_0}\right)^3} - 4 \frac{z}{a_0} \frac{3!}{\left(\frac{z}{a_0}\right)^4} + \frac{z^2}{a_0^2} \frac{4!}{\left(\frac{z}{a_0}\right)^5} \right] = 1$$

$$\Leftrightarrow N^2 4\pi [8 - 24 + 24] = 1 \Rightarrow \boxed{N = \frac{1}{\sqrt{32\pi}} = \frac{1}{4\sqrt{2\pi}}}$$

(4)

$$4) P(r) = \int_0^{\infty} 4\pi r^2 \psi_{2s}^2 dr$$

$$= \int_0^{\infty} 4\pi r^2 \frac{1}{32\pi} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^3 \exp\left(-\frac{Zr}{a_0}\right) dr \left(2 - \frac{Zr}{a_0}\right)^2$$

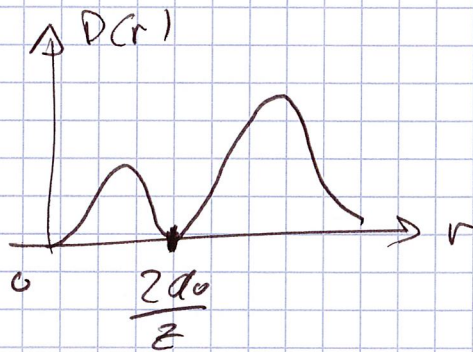
$$\Rightarrow \frac{dP(r)}{dr} = \frac{4\pi}{32\pi} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^3 r^2 \left(2 - \frac{Zr}{a_0}\right)^2 \exp\left(-\frac{Zr}{a_0}\right) = \mathbb{D}(r)$$

5) Surface nodale (\Rightarrow zone de l'espace où la probabilité de présence est nulle).

6) $\mathbb{D}(r) = 0$ si $r^2 \left(2 - \frac{Zr}{a_0}\right)^2 = 0$

Donc oui, ψ_{2s} a une surface nodale.

a' $r = \frac{2a_0}{Z}$



* Autre bonne réponse :

$$\mathbb{D}(r) \propto \psi_{2s}^2 \text{ donc } \mathbb{D}(r) = 0 \text{ si } \psi_{2s} = 0$$

$$\Rightarrow \left(2 - \frac{Zr}{a_0}\right) = 0 \Rightarrow r = \frac{2a_0}{Z}$$