

PROBLÈME DE MÉCANIQUE QUANTIQUE

Neutrinos massifs

Ce problème unique est divisé en 3 parties indépendantes (A,B et C) mais l'introduction concerne toutes les parties.

INTRODUCTION

Récemment, plusieurs expériences ont mis en évidence le caractère massif de la particule élémentaire appelée neutrino, notée ν . En mécanique quantique, on peut traiter le neutrino comme un système dont les 2 états possibles, dits de saveur, sont ν_e (neutrino-électron) et ν_μ (neutrino-muon). L'évolution temporelle permet de passer d'un état à l'autre, ce qui est appelé "oscillation de neutrino". Par exemple, les neutrinos solaires produits dans l'état ν_e oscillent en ν_μ .

Afin de traiter l'oscillation du neutrino, considérons un espace de Hilbert à 2 dimensions et introduisons les opérateurs de saveur-électron S_e et de saveur-muon S_μ . Deux états propres orthonormés de ces opérateurs sont notés $|\nu_e\rangle$ et $|\nu_\mu\rangle$. Dans la base $\{|\nu_e\rangle, |\nu_\mu\rangle\}$, les représentations matricielles de S_e , S_μ et les vecteurs $|\nu_e\rangle$, $|\nu_\mu\rangle$ s'écrivent,

$$S_e = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad S_\mu = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}, \quad |\nu_e\rangle = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad |\nu_\mu\rangle = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}. \quad (1)$$

La dynamique d'un neutrino libre est régie par l'hamiltonien H_ν , dont la représentation matricielle dans la base $\{|\nu_e\rangle, |\nu_\mu\rangle\}$ est:

$$H_\nu = \begin{pmatrix} \alpha \cos^2 \theta + \beta \sin^2 \theta & (\beta - \alpha) \sin \theta \cos \theta \\ (\beta - \alpha) \sin \theta \cos \theta & \beta \cos^2 \theta + \alpha \sin^2 \theta \end{pmatrix}. \quad (2)$$

où α , β sont des nombres réels positifs tels que $\alpha \neq \beta$ et θ est appelé 'angle de mélange'. Une base orthonormée de vecteurs propres de H_ν est $\{|\nu_1\rangle, |\nu_2\rangle\}$ avec,

$$|\nu_1\rangle = \begin{pmatrix} \cos \theta \\ -\sin \theta \end{pmatrix}, \quad |\nu_2\rangle = \begin{pmatrix} \sin \theta \\ \cos \theta \end{pmatrix}. \quad (3)$$

On associe la valeur propre E_1 à $|\nu_1\rangle$, et E_2 à $|\nu_2\rangle$.

[A] LES SAVEURS:**I) Etude Préliminaire: Evolution de la Valeur Moyenne**

1. Donnez l'équation de Schrödinger dépendant du temps satisfaite par le vecteur d'état $|\psi(t)\rangle$.
2. Prendre le conjugué hermitique de l'équation obtenue à la question 1.
3. Quelle est l'expression de la valeur moyenne $\langle \mathcal{O} \rangle$ d'une observable \mathcal{O} pour un système dans l'état normé $|\psi(t)\rangle$?
4. En déduire la relation suivante,

$$\frac{d}{dt}\langle \mathcal{O} \rangle = \frac{1}{i\hbar}\langle [\mathcal{O}, H] \rangle + \langle \frac{\partial \mathcal{O}}{\partial t} \rangle. \quad (4)$$

II) Base de Saveurs

1. Quelles sont les valeurs propres de S_e et S_μ correspondant aux vecteurs propres $|\nu_e\rangle$ et $|\nu_\mu\rangle$?
2. S_e et S_μ sont-elles des observables ? Sont-elles des constantes du mouvement ?
3. Déterminez les valeurs propres E_1 et E_2 de H_ν (en résolvant l'équation caractéristique) et les relations que doivent satisfaire les composantes des vecteurs propres de H_ν .
4. Considérons un neutrino solaire qui est produit dans l'état $|\psi\rangle = |\nu_e\rangle$.
 - 4.1 On mesure d'abord S_e : quelles valeurs peut-on trouver et avec quelles probabilités ? (on justifiera la validité des formules de probabilité utilisées et on vérifiera que les probabilités obtenues sont bien normalisées)
 - 4.2 On mesure ensuite H_ν : quelles valeurs peut-on trouver et avec quelles probabilités ?
5. Même question qu'en 4, mais en mesurant d'abord H_ν puis S_e .
6. Trouvez-vous les mêmes probabilités aux questions 4 et 5 ? Cette différence/similitude était-elle prévisible ?

III) Décomposition de l'Hamiltonien

Les énergies E_1 et E_2 d'un neutrino libre d'impulsion p sont données par $E_1^2 = p^2c^2 + m_1^2c^4$ et $E_2^2 = p^2c^2 + m_2^2c^4$, où c est la vitesse de la lumière et $m_{1,2}$ les masses au repos.

1. L'énergie de masse d'un neutrino, $m_{1,2}c^2$, étant typiquement petite par rapport à pc , donnez l'approximation de E_1 et E_2 , en développant au premier ordre en $m_{1,2}c^2/pc$.

2. Exprimez H_ν en fonction de E_1 , E_2 et θ . Puis déduisez de la question 1 l'expression de la partie diagonale H_0 [dépendant de pc exclusivement] et de la partie H_m [dépendant de $m_{1,2}$ et θ] qui sont telles que $H_\nu = H_0 + H_m$.
3. $\{H_0\}$ forme-t-il, à lui seul, un Ensemble Complet d'Observables qui Commutent (E.C.O.C.) ?
4. L'ensemble $\{H_0, S_e\}$ constitue-t-il un E.C.O.C. ? Justifier.

[B] LES OSCILLATIONS:

I) Evolution Temporelle

On considère un neutrino solaire créé au temps $t = 0$ dans l'état $|\psi(0)\rangle = |\nu_e\rangle$ qu'on laisse évoluer jusqu'au temps t sans effectuer aucune mesure.

1. Exprimez $|\psi(t)\rangle$ en fonction de E_1 , E_2 et des kets $|\nu_1\rangle$, $|\nu_2\rangle$. Puis en fonction des kets $|\nu_e\rangle$, $|\nu_\mu\rangle$.
 - 1.1 A quoi est équivalent $|\psi(t)\rangle$ dans le cas limite $E_1 = E_2$? Déduisez-en la première condition d'oscillation entre les différents états du neutrino.
 - 1.2 Donnez $|\psi(t)\rangle$ dans la limite où $\theta = 0$? Déduisez-en la seconde condition d'oscillation.
2. Le système est dans l'état $|\psi(t)\rangle$ obtenu à la question 1 (avec $\theta \neq 0$ et $E_1 \neq E_2$, conditions d'oscillation). Calculez, en fonction de $\Delta E = E_2 - E_1$, les probabilités $P_0(t)$ et $P_1(t)$ d'obtenir respectivement les valeurs 0 et 1 lors d'une mesure de S_e . Assurez-vous ensuite que la somme $P_0(t) + P_1(t)$ est bien égale à la valeur attendue pour tout temps t .
3. Quel est l'état $|\psi(t)\rangle$ du neutrino juste après qu'une mesure de S_e ait donné la valeur 0 ?
4. Exprimez $P_0(t)$ en fonction de $\sin^2(2\theta)$ et $\sin^2(t\Delta E/2\hbar)$ ¹. Retrouvez les 2 conditions d'oscillation déjà obtenues aux questions 1.1 et 1.2. Tracez *soigneusement* l'allure de la courbe $P_0(t)$.
5. Calculez, de deux manières différentes, la valeur moyenne $\langle S_e \rangle(0)$ quand le système est dans l'état $|\psi(0)\rangle$. Faites-en de même pour la valeur moyenne $\langle S_e \rangle(t)$ correspondant à l'état $|\psi(t)\rangle$. Obtenez-vous des valeurs identiques de $\langle S_e \rangle(0)$ et $\langle S_e \rangle(t)$ (pour tout t) ? Expliquez cela en vous servant de la relation (4) de la Partie [A].

II) Applications Numériques

1. La vitesse d'un neutrino est égale à celle de la lumière (c) à une bonne approximation. Quelle est donc la plus petite valeur de la distance ℓ à laquelle le nombre de neutrinos détectés dans l'état ν_μ est maximum ? On donnera un ordre de grandeur, sachant que l'énergie cinétique typique d'un neutrino produit dans le soleil est $pc \approx 10 \text{ MeV}$ ($= 10^7 \text{ eV}$). D'autre part, on a $\Delta E = c^4 \Delta m^2 / 2pc$ et les expériences de neutrinos solaires indiquent que cette différence de masse (au carré) est

¹On donne: $\cos 2\theta = 1 - 2 \sin^2 \theta$ et $\sin 2\theta = 2 \sin \theta \cos \theta$.

$$c^4 \Delta m^2 \approx 10^{-5} \text{ eV}^2.$$

2. Dans les expériences terrestres, l'énergie d'un neutrino est plutôt $pc \approx 10 \text{ GeV}$ ($= 10^{10} \text{ eV}$) et la distance parcourue est $\ell \sim 1 \text{ km}$. Les détecteurs sont sensibles à une baisse de $\sim 1\%$ du nombre de ν_e créés initialement. Quelle valeur limite de $c^4 \Delta m^2$ est donc mesurable dans ces expériences ? On se limitera encore une fois à une estimation en prenant $\theta \approx \pi/4$. La limite calculée est-elle une limite inférieure ou supérieure ?

[C] LES TRANSFORMATIONS:

I) Mélange Maximum

On prend, **dans toute cette partie I**, $\theta = \pi/4$ qui est proche de la mesure expérimentale.

1. Toute transformation est associée à un opérateur T . Si $|\psi\rangle$ est normé et $|\psi'\rangle$ est son transformé par T , alors $|\langle \nu_e | \psi \rangle|^2 = |\langle \nu_e' | \psi' \rangle|^2$.

En déduire la propriété que T doit satisfaire. Est-ce que l'opérateur suivant (toujours donné dans la base $\{|\nu_e\rangle, |\nu_\mu\rangle\}$) la satisfait ?

$$T = \frac{1 + i\sqrt{3}}{2\sqrt{2}} \begin{pmatrix} 1 & i \\ i & 1 \end{pmatrix} \quad (5)$$

2. La transformée d'une observable \mathcal{O} vaut: $\mathcal{O}' = T\mathcal{O}T^\dagger$. Comment s'écrit la condition d'invariance ? H_ν est-il invariant par la transformation (5) ?

3. Que deviennent les états propres de H_ν après transformation selon (5) ? Ce résultat était-il prévisible ?

4. Déduire $\frac{d}{dt}\langle T \rangle$ de la relation (4), dans la Partie [A], et de la question 2.

II) Changement de Base

1. Ecrire la matrice unitaire $C(\theta)$ de changement de base reliant la base $\{|\nu_1\rangle, |\nu_2\rangle\}$ à $\{|\nu_e\rangle, |\nu_\mu\rangle\}$.

2. On considère le groupe continu de transformations associé à cet opérateur $C(\theta)$. A quoi correspond ce groupe ?

3. Une transformation infinitésimale s'écrit: $C(\delta\theta) = \mathbf{1} - i \delta\theta G$, au premier ordre en $\delta\theta$. Que vaut le générateur G ? Vérifiez qu'il est bien auto-adjoint.

4. Que vaut $C^{-1}(\theta)$?

²On rappelle que $c \simeq 3 \cdot 10^8 \text{ m s}^{-1}$, $\hbar \simeq 10^{-34} \text{ J s}$ et $1 \text{ eV} \simeq 10^{-19} \text{ J}$.

III) [FACULTATIF] Modèle Réaliste à 3 Saveurs

En fait, le neutrino peut même être dans un troisième état de saveur $|\nu_\tau\rangle$. Un hamiltonien réaliste est donné, dans la base $\{|\nu_e\rangle, |\nu_\mu\rangle, |\nu_\tau\rangle\}$, par

$$H_\nu^{(3)} = \begin{pmatrix} \alpha & 0 & 0 \\ 0 & \alpha \cos^2 \theta + \beta \sin^2 \theta & (\beta - \alpha) \sin \theta \cos \theta \\ 0 & (\beta - \alpha) \sin \theta \cos \theta & \beta \cos^2 \theta + \alpha \sin^2 \theta \end{pmatrix}. \quad (6)$$

Supposons que le neutrino est dans l'état $|\psi\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}}|\nu_e\rangle + \frac{1}{2}|\nu_\mu\rangle + \frac{1}{2}|\nu_\tau\rangle$. On effectue une mesure de $H_\nu^{(3)}$:

1. Quelles valeurs peut-on trouver et avec quelles probabilités ?
2. Quels sont les états après la mesure ?
3. Dans un modèle quelconque, la matrice de changement de base reliant $\{|\nu_1\rangle, |\nu_2\rangle, |\nu_3\rangle\}$ et $\{|\nu_e\rangle, |\nu_\mu\rangle, |\nu_\tau\rangle\}$ peut se paramétrer comme suit,

$$C^{(3)}(\theta_{12}, \theta_{23}, \theta_{13}) = \begin{pmatrix} c_{12}c_{13} & s_{12}c_{13} & s_{13} \\ -s_{12}c_{23} - c_{12}s_{23}s_{13} & c_{12}c_{23} - s_{12}s_{23}s_{13} & s_{23}c_{13} \\ s_{12}s_{23} - c_{12}c_{23}s_{13} & -c_{12}s_{23} - s_{12}c_{23}s_{13} & c_{23}c_{13} \end{pmatrix} \quad (7)$$

avec $s_{ij} = \sin \theta_{ij}$ et $c_{ij} = \cos \theta_{ij}$. Exprimez cette matrice en fonction des sous-matrices 2×2 que sont $C(\theta_{23})$, $C(\theta_{12})$ et de θ_{13} . Interprétez les angles θ_{ij} .