Compito 23 giugno 2022

Si consideri un sistema quantistico composto da un elettrone e un positrone (identico all'elettrone ma con carica opposta), che interagiscono attraverso il potenziale di Coulomb $U(r)=-\kappa/r$ dove r è la distanza tra le particelle e $\kappa=e^2$ (in CGS, oppure $\kappa=\frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0}$ in SI), dove e è la carica dell'elettrone. I suoi stati legati formano il cosiddetto positronio.

- (1) Scrivere l'operatore di Hamilton del sistema usando le coordinate x_1 e x_2 delle due particelle. Dire quali quantità del sistema si conservano.
- (2) Riscrivere l'Hamitoniana usando la coppia di coordinate date dal vettore posizione X del centro di massa, e il vettore posizione relativa $x \equiv x_1 x_2$. Scrivere gli autovalori dell'Hamiltoniano associati agli stati legati del sistema, senza trascurare i contributi associati al moto del centro di massa.
- (3) Scrivere la funzione d'onda dello stato fondamentale nel sistema del centro di massa e calcolare il raggio quadratico medio r_p del positronio nel suo stato fondamentale (cioè la distanza quadratica media tra le particelle, definita come $r_p = \sqrt{\langle |x_1 x_2|^2 \rangle}$).
- (4) Scrivere le funzioni d'onda dei primi stati eccitati, con momento angolare $\ell = 0$ e $\ell = 1$, nel sistema del centro di massa, e calcolare il loro raggio quadratico medio.
- (5) Supponiamo che il sistema sia nello stato fondamentale nel sistema di riferimento del centro di massa. Un osservatore in moto con velocità V rispetto al sistema del centro di massa come scriverebbe la funzione d'onda del positronio? A che autovalore della Hamiltoniana corrisponderebbe?

La probabilità di osservare l'annichilazione del positronio in fotoni è proporzionale alla probabilità che le due particelle vengano in contatto, e cioè siano ad una distanza più piccola di $\lambda_e = \hbar/(m_e c)$ dove c è la velocità delle luce (ricordatevi che il raggio di Bohr è dato da $r_B = \hbar/(m_e c\alpha) \approx 0.53 \times 10^{10}$ m e $\alpha \approx 1/137$, quindi $\lambda = \alpha r_B$).

- (6) Assumendo che il positronio sia nello stato fondamentale, calcolare la probabilità che le due particelle siano ad una distanza inferiore a λ_e . Dato che $\lambda_e \ll r_B$, nel calcolo è possibile usare approssimazioni, la cui validità deve essere debitamente giustificata.
- (7) Assumendo adesso che il positronio sia in uno dei primi stati eccitati con momento angolare $\ell=1$, calcolare la probabilità che le due particelle siano ad una distanza inferiore a λ_e . Dire come dipende tale risultato dal momento angolare L_z lungo l'asse \hat{z} .

Consideriamo adesso il fatto che l'elettrone e il positrone sono entrambe particelle di spin 1/2.

Assumiamo l'esistenza di un interazione spin-spin tra le particelle, cioè

$$H_{ss} = \beta \, \boldsymbol{s}_e \cdot \boldsymbol{s}_p$$

dove $\beta > 0$, e $s_{e/p}$ sono gli operatori di spin dell'elettrone e del positrone.

(8) Descrivere lo spettro in presenza dell'interazione H_{ss} , e discuterne la degenerazione dei livelli.

Poniamo $\beta=0$ e consideriamo adesso un interazione del tipo $\boldsymbol{L}\cdot\boldsymbol{S},$ più precisamente

$$H_{ls} = \gamma \, \boldsymbol{L} \cdot \boldsymbol{S} \,, \qquad \boldsymbol{S} = \boldsymbol{s}_e + \boldsymbol{s}_p \,,$$

dove L è il momento angolare spaziale totale nel sistema del centro di massa.

- (9) Discutere le leggi di conservazione in presenza di questa interazione. In particolare si conserva il momento angolare totale? Si conserva il momento angolare spaziale $\mathbf{L} = \mathbf{L}_e + \mathbf{L}_p$ (calcolato rispetto al centro di massa) e lo spin totale $\mathbf{S} = \mathbf{s}_e + \mathbf{s}_p$? Si conservano S^2 e L^2 ?
- (10) Scrivere lo spostamento dei livelli energetici dei primi stati dello spettro assumendo l'interazione $L \cdot S$ perturbativa, discutere i limiti di validità della approssimazione e la degenerazione dei livelli in presenza di questa perturbazione.

Alcune formule utili che riguardano le autofunzioni (parte radiale) del fondamentale e primi eccitati dell'atomo di idrogeno:

$$R_{10}(r) = \frac{2}{r_B^{3/2}} e^{-r/r_B} , \qquad R_{20}(r) = \frac{1}{\sqrt{2}r_B^{3/2}} \left(1 - \frac{r}{2r_B}\right) e^{-r/(2r_B)} , \qquad R_{21}(r) = \frac{1}{\sqrt{24}r_B^{3/2}} \frac{r}{r_B} e^{-r/(2r_B)} .$$

I. SOLUZIONI

(1) La Hamiltoniana del sistema nelle coordinate x_1 e x_2 è

$$H = \frac{p_1^2}{2m_e} + \frac{p_2^2}{2m_e} - \frac{k}{r}, \quad r = |x_1 - x_2| \tag{1}$$

L'impulso totale è conservato perché il sistema è invariante per traslazioni. Il momento angolare è conservato.

(2) La Hamiltoniana in funzione della coordinata del centro di massa $X = (x_1 + x_2)/2$ e la coordinata relativa $x = x_1 - x_2$ diventa

$$\frac{P_X^2}{2M} + \frac{p_x^2}{2\mu} - \frac{k}{r}$$
, with $\mu = \frac{m_e}{2} M = 2m_e$. (2)

dove $P_X = p_1 + p_2$ e $p_x = (p_1 - p_2)/2$. Il moto del centro di massa è disaccoppiato e nel seguito non è considerato. Il centro di massa si comporta come una particella libera. Il sistema è essenzialmente l'atomo di idrogeno. Le energie degli stati legati dell'Hamiltoniana sono

$$E_n = -\frac{\mu k^2}{2\hbar^2 n^2},\tag{3}$$

dove $\mu = m_e/2$ è la massa ridotta.

(3) Lo stato fondamentale è descritto dalla funzione d'onda

$$|0,0,0\rangle = Y_{00}(\theta,\phi)R_{10}(r),$$
 (4)

dove usiamo la notazione standard $|n,\ell,\ell_z\rangle$ per gli autostati dell'atomo di idrogeno. Il raggio quadratico medio del fondamentale è definito come

$$\langle r^2 \rangle = \int_0^\infty dr r^4 \int_0^{2\pi} d\phi \int_{-1}^1 d\cos\theta \, Y_{00}^2(\theta) R_{10}^2(r) = \frac{1}{4\pi} \int_0^\infty dr r^4 \int_0^{2\pi} d\phi \int_{-1}^1 d\cos\theta \, e^{-2r/\tilde{r}_B}. \tag{5}$$

Qui \tilde{r}_B è il raggio di Bohr a meno della sostituzione $m_e \to \mu$. L'integrale angolare dà 1. L'integrale su r è

$$\langle r^2 \rangle = \frac{4}{\tilde{r}_B^3} \int_0^\infty dr r^4 e^{-2r/\tilde{r}_B} = 3\tilde{r}_B^2. \tag{6}$$

Allora abbiamo

$$r_p = \sqrt{\langle r^2 \rangle} = \sqrt{3}\tilde{a}_B. \tag{7}$$

(4) Le funzioni d'onda per i primi stati eccitati sono

$$|2,0,0\rangle, |2,1,1\rangle, |2,1,0\rangle, |2,1,-1\rangle,$$
 (8)

dove $|n, \ell, \ell_z\rangle = Y_{\ell, \ell_z}(\theta) R_{n, \ell}(r)$.

Il raggio quadratico medio si calcola in maniera simile al punto (3). Possiamo trascurare la dipendenza angolare delle funzioni d'onda perché si semplificano nell'integrale. Otteniamo gli integrali radiali

$$r_p^2 = \langle 2, 0, 0 | r^2 | 2, 0, 0 \rangle = \frac{1}{2} \int_0^\infty dr \frac{r^4}{\tilde{r}_B^3} \left(1 - \frac{r}{2\tilde{r}_B} \right)^2 e^{-r/\tilde{r}_B} = 42\tilde{r}_B^2$$
 (9)

$$r_p^2 = \langle 2, 1, \ell_z | r^2 | 2, 1, \ell_z \rangle = \frac{1}{24} \int_0^\infty dr \frac{r^6}{\tilde{r}_B^5} e^{-r/\tilde{r}_B} = 30\tilde{r}_B^2. \tag{10}$$

(5) Rispetto ad un sistema di riferimento che si muove a velocità V la funzione d'onda è data da

$$e^{-iM\mathbf{V}\cdot\mathbf{X}/\hbar}\psi, \qquad E = \frac{M\mathbf{V}^2}{2} - \frac{\mu k^2}{2\hbar^2 n^2},$$
 (11)

dove ψ è la funzione d'onda rispetto al sistema di riferimento originale.

(6) La probabilità che le due particelle siano ad una distanza inferiore a $\lambda_e \ll \tilde{r}_B$ è data da

$$p(r \le \lambda_e) = \int_0^{\lambda_e} dr \int_0^{2\pi} d\phi \int_{-1}^1 d\cos\theta |\psi_{n,\ell,\ell_z}(r,\theta,\phi)|^2$$
(12)

Per lo stato fondamentale otteniamo

$$p(r \le \lambda_e) = 4 \int_0^{\lambda_e} dr \frac{r^2}{\tilde{r}_B^3} e^{-2r/\tilde{r}_B}$$

$$\tag{13}$$

Dopo il cambio di variabile $x = r/\lambda_e$ otteniamo

$$p(r \le \lambda_e) = 4\frac{\lambda_e^3}{\tilde{r}_B^3} \int_0^1 dx x^2 e^{-2x\lambda_e/\tilde{r}_B}.$$
 (14)

Siccome $\lambda_e \ll \tilde{r}_B$ possiamo espandere l'esponenziale ottenendo

$$p(r \le \lambda_e) \approx \frac{4}{3} \frac{\lambda_e^3}{\tilde{r}_B^3}.$$
 (15)

(7) In maniera simile possiamo procedere per gli stati con $\ell = 1$. Notiamo che il risultato non dipende dal valore di ℓ_z . Procedendo come prima, otteniamo

$$p(r \le \lambda_e) = \frac{\lambda_e^5}{24\tilde{r}_B^5} \int_0^1 dx x^4 e^{-x\lambda_e/\tilde{r}_B} \approx \frac{1}{120} \frac{\lambda_e^5}{\tilde{r}_B^5}.$$
 (16)

Notiamo che per il livello con n=2 e $\ell=0$ otterremmo un andamento del tipo $\lambda_e^3/\tilde{r}_B^3$, come per lo stato fondamentale. (8) In presenza di H_{ss} è conveniente considerare la base dello spin total $\mathbf{S} = \mathbf{s_e} + \mathbf{s_p}$ in cui H_{ss} è diagonale. Scriviamo

$$H_{ss} = \frac{\beta}{2} (\mathbf{S}^2 - s_e^2 - s_p^2) \tag{17}$$

Gli autostati del sistema diventano

$$|n, \ell, \ell_z\rangle \otimes |S, S_z\rangle,$$
 (18)

dove S=0,1e $S_z=-S,-S+1,\dots,S-1,S.$ Gli autovalori di H_{ss} E_{ss} diventano

$$E_{ss} = \begin{cases} -\frac{3}{4}\beta & S = 0\\ \frac{\beta}{4} & S = 1 \end{cases}$$
 (19)

Se consideriamo l'elettrone e il positrone come particelle di spin 1/2 e mettiamo $\beta=0$, i livelli rimangono gli stessi di prima, ma la degenerazione è $4n^2$. Il fattore 4 è dovuto agli stati di spin. Se consideriamo l'effetto di H_{ss} la degenerazione $4n^2$ del generico livello con n fissato si splitta in $3n^2+n^2$, dove $3n^2$ sono i livelli nello stato di spin di tripletto e n^2 sono nello stato di singoletto. Per $\beta>0$ gli stati di singoletto sono shiftati verso il basso di $-3/4\beta$, mentre gli stati di tripletto sono shiftati verso l'alto di $\beta/4$. Il ground state è nello stato di singoletto.

(9) Accendiamo ora la perturbazione di spin orbita. Ora il momento angolare orbitale totale \mathbf{L} e quello di spin \mathbf{S} non commutano con la perturbazione. \mathbf{S}^2 , \mathbf{L}^2 , $\mathbf{J} = \mathbf{L} + \mathbf{S}$, sono quantità conservate. La perturbazione è uno scalare rispetto a \mathbf{J} .

Per studiare l'effetto della perturbazione conviene utilizzare la base

$$|n, j, j_z, \ell, S\rangle,$$
 (20)

dove j è l'autovalore di \mathbf{J}^2 , j_z quello di J_z , ℓ quello di \mathbf{L}^2 e s di \mathbf{S}^2 . In questa base la perturbazione è diagonale con autovalori E_{ls}

$$E_{ls} = \frac{\gamma}{2}(j(j+1) - \ell(\ell+1) - s(s+1))$$
(21)

L'energia totale dei livelli è

$$E = E_n + E_{ls}, (22)$$

dove E_n è data in (3) e E_{ls} è definita in (21).

Lo stato con n=1 puo' avere solo $\ell=0$ e puo' essere nello stato di singoletto o tripletto di spin di spin. Gli stati di tripletto sono degeneri. Inoltre l'effetto della perturbazione è zero su tutti gli stati con n=1. Per n=2 possiamo avere $\ell=0,1$ e S=0,1. Questi livelli danno j=0,0,1,1,1,2. Un singoletto e due tripletti sono degeneri e non affetti dalla perturbazione, per un totale di 7 stati degeneri, tenendo conto della degenerazione su j_z . Gli stati che rimangono (singoletto, il tripletto e il quintupletto) hanno solo la degenerazione su j_z . Quindi la degenerazione è rotta come 16=7+1+3+5.