A constante de força do $^{79}Br^{79}Br$ e $240~N\cdot m^{-1}$. Calcule a frequência vibracional fundamental para a energia de ponto zero do $^{79}Br^{79}Br$, considere um OHS.

Resolução

A frequência vibracional de um Oscilador Harmônico Simples é dada por:

$$\omega = 2\pi\nu \Rightarrow \nu = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{k}{m}}$$

Considerando a massa reduzida

$$\mu = m\left(\frac{M}{m+M}\right),\,$$

como as massas são as mesmas de uma molécula diatômica onde m=M, temos $\mu=\frac{m}{2}$.

Assim, a frequência vibracional será

$$\nu = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{240}{\left(\frac{79}{2}\right) \cdot \frac{10^{-3}}{6,022 \times 10^{23}}}} \approx \boxed{9,63 \, THz}$$

Considere uma molécula de HI vibrando como um átomo de I imóvel e um átomo de H que oscila aproximando-se e afastando-se do átomo de I. Sendo que a constante de força de ligação do HI igual a $314 \, N \cdot m^{-1}$, calcule (a) a frequência de vibração da molécula e (b) o comprimento de onda necessário para excitar a molécula para a vibração.

Resolução

a) Como I está imóvel, não há necessidade de considerar o modelo de massa reduzida. Assim, a frequência vibracional será:

$$\nu = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{k}{m_H}} = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{314}{\frac{1 \times 10^{-3}}{(6,022 \times 10^{23})}}} \approx \boxed{69,2 \, THz}$$

b) O comprimento de onda de um fóton necessário para excitar a molécula para a vibração deve condizer com a energia do mesmo que será transferida com aquela frequência. Ou seja, como um fóton viaja na velocidade da luz, temos que:

$$\lambda = \frac{c}{v} \approx \frac{2,998 \times 10^8}{69.2 \times 10^{12}} = \boxed{4,33 \ \mu m}$$

3. Verifique que $\psi_1(x) = \left(\frac{4\alpha^3}{\pi}\right)^{1/4} x e^{-\alpha x^2/2}$ e $\psi_2(x) = \left(\frac{\alpha}{4\pi}\right)^{1/4} (2\alpha x^2 - 1) e^{-\alpha x^2/2}$ satisfazem a equação de Schrödinger para o oscilador harmônico.

Resolução

Para $\psi_1(x)$, temos:

$$\frac{d\psi_1(x)}{dx} = \left(\frac{4\alpha^3}{\pi}\right)^{1/4} (1 - \alpha x^2) e^{-\alpha x^2/2} = (x^{-1} - \alpha x)\psi_1(x)$$

$$\frac{d^2\psi_1(x)}{dx^2} = [-x^{-2} - \alpha + (x^{-1} - \alpha x)^2]\psi_1(x) = (\alpha^2 x^2 - 3\alpha)\psi_1(x)$$

Assim, aplicando na equação de Schrödinger para um oscilador harmônico simples onde

$$dV = -dW$$

$$\int dV = -\int dW$$

$$V = -W$$

$$V = -\left(-\int F(x)dx\right)$$

tal que a força que uma "mola" aplica é proporcional ao deslocamento, ou seja, F = kx:

$$V = \int kx \, dx$$
$$V = \frac{1}{2}kx^2$$

temos

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{d^2\psi_1(x)}{dx^2} + \frac{1}{2}kx^2\psi_1(x) = E\psi_1(x)$$

$$-\frac{\hbar^2}{2m}(\alpha^2x^2 - 3\alpha) + \frac{1}{2}kx^2 = E$$

$$-\frac{\alpha^2\hbar^2}{2m}x^2 + \frac{3\alpha\hbar^2}{2m} + \frac{1}{2}kx^2 - E = 0$$

$$\frac{mk - \alpha^2\hbar^2}{2m}x^2 + \frac{3\alpha\hbar^2}{2m} - E = 0$$

Perceba que

$$\left(\frac{mk - \alpha^2 \hbar^2}{2m}\right) x^2 + \left(\frac{3\alpha\hbar^2}{2m} - E\right) = 0x^2 + 0$$

Assim, resultamos com o seguinte sistema:

$$\begin{cases} \frac{mk - \alpha^2 \hbar^2}{2m} = 0\\ \frac{3\alpha \hbar^2}{2m} - E = 0 \end{cases}$$

$$\begin{cases} \alpha^2 \hbar^2 = mk \\ E = \frac{3\alpha\hbar^2}{2m} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \alpha = \frac{\sqrt{mk}}{\hbar} = \frac{\sqrt{m(m\omega^2)}}{\hbar} = \frac{m\omega}{\hbar} \\ E = \frac{3}{2} \left(\frac{m\omega}{\hbar}\right) \frac{\hbar^2}{m} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \alpha = \frac{m\omega}{\hbar} \\ E = \frac{3}{2} \hbar\omega \end{cases}$$

Perceba que a energia do oscilador encontrada é a energia referente ao primeiro estado quantizado:

$$E = \left(1 + \frac{1}{2}\right)\hbar\omega$$

$$E = E_1 = \blacksquare$$

Analogamente, para $\psi_2(x)$, temos:

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

$$\frac{d\psi_{2}(x)}{dx} = \left(\frac{\alpha}{4\pi}\right)^{1/4} (5\alpha x - 2\alpha^{2}x^{3})e^{-\alpha x^{2}/2} = \left(\frac{5\alpha x - 2\alpha^{2}x^{3}}{2\alpha x^{2} - 1}\right)\psi_{2}(x)$$

$$\frac{d^{2}\psi_{2}(x)}{dx^{2}} = \left(\frac{\alpha}{4\pi}\right)^{1/4} (5\alpha - 11\alpha^{2}x^{2} + 2\alpha^{3}x^{4})e^{-\alpha x^{2}/2}$$

$$= \left(\frac{5\alpha - 11\alpha^{2}x^{2} + 2\alpha^{3}x^{4}}{2\alpha x^{2} - 1}\right)\psi_{2}(x) = \left(\frac{(\alpha^{2}x^{2} - 5\alpha)(2\alpha x^{2} - 1)}{2\alpha x^{2} - 1}\right)\psi_{2}(x)$$

$$= (\alpha^{2}x^{2} - 5\alpha)\psi_{2}(x)$$

Assim, aplicando na equação de Schrödinger para um oscilador harmônico simples onde

$$-\frac{\hbar^2}{2m}(\alpha^2 x^2 - 5\alpha) + \frac{1}{2}kx^2 = E$$

$$\frac{mk - \alpha^2 \hbar^2}{2m}x^2 + \frac{5\alpha\hbar^2}{2m} - E = 0$$

$$\begin{cases} \frac{mk - \alpha^2 \hbar^2}{2m} = 0\\ \frac{5\alpha\hbar^2}{2m} - E = 0 \end{cases}$$

$$\begin{cases} \alpha^2 \hbar^2 = mk\\ E = \frac{5\alpha\hbar^2}{2m} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \alpha = \sqrt{mk}/\hbar = m\omega/\hbar \\ E = \frac{5}{2} \left(\frac{m\omega}{\hbar}\right) \frac{\hbar^2}{m} = \frac{5}{2} \omega \hbar \end{cases}$$
$$E = \left(2 + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega$$
$$E = E_2 \blacksquare$$

4. Mostre para o oscilador harmônico que:

$$\langle x^{2} \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi_{2}^{*}(x) x^{2} \psi_{2}(x) dx = \frac{5}{2} \frac{\hbar}{(\mu k)^{1/2}}$$
$$\langle p^{2} \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi_{2}^{*}(x) \hat{p}^{2} \psi_{2}(x) dx = \frac{5}{2} \hbar (\mu k)^{1/2}$$

Resolução

Como

$$\psi_2(x) = \left(\frac{\alpha}{4\pi}\right)^{1/4} (2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2}$$

temos que

$$\langle x^2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi_2^*(x) x^2 \psi_2(x) dx$$

$$\langle x^2 \rangle = \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} x^2 (2\alpha x^2 - 1)^2 e^{-\alpha x^2} dx$$

$$\langle x^2 \rangle = \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} (4\alpha^2 x^6 - 4\alpha x^4 + x^2) e^{-\alpha x^2} dx$$

$$\langle x^2 \rangle = \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \left(4\alpha^2 \int_{-\infty}^{\infty} x^6 e^{-\alpha x^2} dx - 4\alpha \int_{-\infty}^{\infty} x^4 e^{-\alpha x^2} dx + \int_{-\infty}^{\infty} x^2 e^{-\alpha x^2} dx \right)$$

$$\langle x^2 \rangle = \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \left[4\alpha^2 \left(\frac{15}{8\alpha^3} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) - 4\alpha \left(\frac{3}{4\alpha^2} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) + \left(\frac{1}{2\alpha} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) \right]$$

$$\langle x^2 \rangle = \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \left(\frac{15}{2\alpha} - \frac{3}{\alpha} + \frac{1}{2\alpha} \right) \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}}$$

$$\langle x^2 \rangle = \frac{1}{2} \left(\frac{15 - 6 + 1}{2\alpha} \right)$$

$$\langle x^2 \rangle = \frac{10}{4\alpha} = \frac{5}{2\alpha}$$

Tomando $\alpha = m\omega/\hbar$, temos

$$\langle x^2 \rangle = \frac{5}{2} \frac{\hbar}{m\omega}$$

$$\langle x^2 \rangle = \frac{5}{2} \frac{\hbar}{m\sqrt{k/m}}$$
$$\langle x^2 \rangle = \frac{5}{2} \frac{\hbar}{\sqrt{mk}}$$

Considerando que a massa m é dada pela massa reduzida μ , resultamos com

$$\langle x^2 \rangle = \frac{5}{2} \frac{\hbar}{(\mu k)^{1/2}}$$

Analogamente,

$$\langle p^2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi_2^*(x) \hat{p}^2 \psi_2(x) dx$$

$$\langle p^2 \rangle = \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} \left[(2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2} \right] \left[-i\hbar \frac{d}{dx} \right]^2 \left[(2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2} \right] dx$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} \left[(2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2} \right] \frac{d^2}{dx^2} \left[(2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2} \right] dx$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} \left[(2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2} \right] \frac{d}{dx} \left[(5\alpha x - 2\alpha^2 x^3)e^{-\alpha x^2/2} \right] dx$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} \left[(2\alpha x^2 - 1)e^{-\alpha x^2/2} \right] \left[(5\alpha - 11\alpha^2 x^2 + 2\alpha^3 x^4)e^{-\alpha x^2/2} \right] dx$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} (-5\alpha + 21\alpha^2 x^2 - 24\alpha^3 x^4 + 4\alpha^4 x^6)e^{-\alpha x^2} dx$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \left(-5\alpha \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\alpha x^2} dx + 21\alpha^2 \int_{-\infty}^{\infty} x^2 e^{-\alpha x^2} dx - 24\alpha^3 \int_{-\infty}^{\infty} x^4 e^{-\alpha x^2} dx \right)$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \left(-5\alpha \left(\sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) + 21\alpha^2 \left(\frac{1}{2\alpha} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) - 24\alpha^3 \left(\frac{3}{4\alpha^2} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) + 4\alpha^4 \left(\frac{15}{8\alpha^3} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) \right]$$

$$\langle p^2 \rangle = -\hbar^2 \sqrt{\frac{\alpha}{4\pi}} \left(-5\alpha + \frac{21}{2}\alpha - 18\alpha + \frac{15}{2}\alpha \right) \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}}}$$

$$\langle p^2 \rangle = -\frac{\hbar^2}{2} \left(\frac{-10 + 21 - 36 + 15}{2}\alpha \right)$$

$$\langle p^2 \rangle = \frac{5}{2} \hbar^2 \alpha$$

$$\langle p^2 \rangle = \frac{5}{2} \hbar m \sqrt{k/m}$$

$$\langle p^2 \rangle = \frac{5}{2} \hbar (mk)^{1/2}$$

Considerando que a massa m é dada pela massa reduzida μ , resultamos com

$$\langle p^2 \rangle = \frac{5}{2} \hbar (mk)^{1/2}$$

5. Para $\ell=2$, (a) qual é o menor valor possível de $\langle L_x^2+L_y^2\rangle$? (b) Qual é o maior valor de $\langle L_x^2+L_y^2\rangle$? (c) Qual é o valor de $\langle L_x^2+L_y^2\rangle$ para m=1? É possível determinar o valor de L_x ou L_y a partir destes dados? Qual é o **menor** valor possível para n?

Resolução

(a) Sabemos que o operador L^2 aplicado na função do momento angular $Y_{\ell,m}$ resulta no autovalor:

$$L^2 Y_{\ell m} = \ell(\ell+1)\hbar^2 Y_{\ell m}$$

e o operado L_z resulta no autovalor:

$$L_z Y_{\ell,m} = m\hbar Y_{\ell,m}$$

Assim, seus valores esperados são:

$$\langle L^2 \rangle_{\ell,m} = \ell(\ell+1)\hbar^2$$

 $\langle L_z \rangle_{\ell,m} = m\hbar$

Como

$$L^2 = L_x^2 + L_y^2 + L_z^2$$
 ,

temos que:

$$\begin{split} \langle L_x^2 + L_y^2 \rangle &= \langle L^2 - L_z^2 \rangle \\ \Rightarrow \langle L_x^2 + L_y^2 \rangle &= [\ell(\ell+1) - m^2] \hbar^2 \end{split}$$

Assim, o menor valor possível acontece quando m^2 é máximo, ou seja, se m vai de $-\ell$ a $+\ell$, o maior valor possível de m^2 é ℓ^2 , o que resulta em:

$$\langle L_x^2 + L_y^2 \rangle_{min} = [\ell(\ell+1) - \ell^2] \hbar^2 = \ell \hbar^2$$

Logo, quando $\ell = 2$, temos

$$\langle L_x^2 + L_y^2 \rangle_{min} = 2\hbar^2$$

(b) Analogamente, o maior valor possível acontece quando m^2 é mínimo, ou seja, se m vai de $-\ell$ a $+\ell$, o menor valor possível de m^2 é 0, o que resulta em:

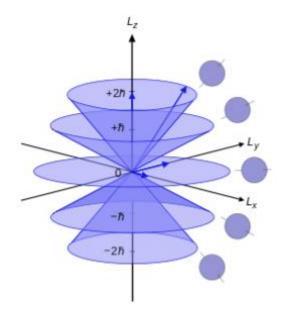
$$(L_x^2 + L_y^2)_{max} = [\ell(\ell+1) - 0]\hbar^2 = (\ell^2 + \ell)\hbar^2$$

Logo, quando $\ell = 2$, temos

$$\langle L_x^2 + L_y^2 \rangle_{max} = 6\hbar^2$$

(c) Quando $\ell = 2$ e m = 1, temos:

Apenas com estes dados não se pode obter $\langle L_\chi \rangle$ ou $\langle L_y \rangle$, pois se trata de uma soma vetorial onde o valor de um depende do valor de ambos quando o resultado é constante.



Dado que $\ell=2$, como $\ell_{max}=(n-1)$, o valor mínimo para $n \in 3$.

6. Para o primeiro estado excitado para n = 2, l = 0 e m = 0:

$$\psi_{200} = C_{200} \left(2 - \frac{Zr}{a_0} \right) e^{-Zr/2a_0} :$$

(a) Mostre que a constante de normalização e dada por:

$$C_{200} = \frac{1}{\sqrt{32\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2}$$

(b) Calcule a densidade de probabilidade P(r) no ponto $r = a_0$.

Resolução

(a) Para normalizar, basta resolver a equação

$$\int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{\pi} \int_{0}^{\infty} \psi_{200}^{*} \psi_{200} r^{2} \operatorname{sen} \theta \, dr \, d\theta \, d\varphi = 1$$

$$\begin{split} |C_{200}|^2 \int\limits_0^{2\pi} \int\limits_0^{\pi} \int\limits_0^{\infty} r^2 \sin\theta \left(2 - \frac{Zr}{a_0}\right)^2 e^{-Zr/a_0} dr \, d\theta \, d\varphi &= 1 \\ u &= \frac{Z}{a_0} r \iff r = \frac{a_0}{Z} u \\ du &= \frac{Z}{a_0} dr \iff dr = \frac{a_0}{Z} du \\ u &\to 0 \iff r \to 0 \\ u \to \infty \iff r \to \infty \\ |C_{200}|^2 \int\limits_0^{2\pi} \int\limits_0^{\pi} \int\limits_0^{\infty} \left(\frac{a_0}{Z}\right)^2 u^2 \sin\theta \left(2 - u\right)^2 e^{-u} \left(\frac{a_0}{Z} du\right) d\theta \, d\varphi &= 1 \\ |C_{200}|^2 \left(\frac{a_0}{Z}\right)^3 \int\limits_0^{2\pi} d\varphi \int\limits_0^{\pi} \sin\theta \, d\theta \int\limits_0^{\infty} \left(u^4 - 4u^3 + 4u^2\right) e^{-u} du &= 1 \\ |C_{200}|^2 \left(\frac{a_0}{Z}\right)^3 4\pi \left(\int\limits_0^{\infty} u^4 e^{-u} du - 4\int\limits_0^{\infty} u^3 e^{-u} du + 4\int\limits_0^{\infty} u^2 e^{-u} du \right) &= 1 \end{split}$$

$$|C_{200}|^2 \left(\frac{a_0}{Z}\right)^3 32\pi &= 1 \\ |C_{200}|^2 \left(\frac{a_0}{Z}\right)^3 32\pi &= 1 \end{split}$$

(b) A densidade de probabilidade $P(a_0)$ é dada por:

$$P(a_0) = \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \psi_{200}^* \psi_{200} \, a_0^2 \sin \theta \, d\theta \, d\phi$$

$$P(a_0) = \frac{1}{32\pi} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^3 4\pi a_0^2 \left(2 - \frac{Za_0}{a_0}\right)^2 e^{-Za_0/a_0} = \frac{Z^3}{8a_0} (2 - Z)^2 e^{-Z}$$

Caso Z = 1, temos:

$$P(a_0) = \frac{e^{-1}}{8a_0}$$

7. $\hspace{0.1cm}$ (a) O valor médio de r para o átomo de hidrogênio de uma forma geral é dado por:

$$\langle r \rangle_{nl} = \frac{n^2 a_0}{Z} \left\{ 1 + \frac{1}{2} \left[1 - \frac{l(l+1)}{n^2} \right] \right\}$$

Verifique a fórmula explicitamente para o orbital ψ_{211} .

(b) O valor médio de r^2 para o átomo de hidrogênio de uma forma geral é dado por

$$\langle r^2 \rangle_{nl} = \frac{n^4 a_0^2}{Z^2} \left\{ 1 + \frac{3}{2} \left[1 - \frac{l(l+1) - \frac{1}{3}}{n^2} \right] \right\}$$

Verifique a fórmula explicitamente para o orbital ψ_{210} .

Resolução

(a) Para n=2 e l=1, temos

$$\langle r \rangle_{21} = \frac{2^2 a_0}{Z} \left\{ 1 + \frac{1}{2} \left[1 - \frac{1(1+1)}{2^2} \right] \right\} = \frac{5a_0}{Z}$$

Por outro lado, calculando $\langle r \rangle_{21}$ onde

$$\psi_{211} = \frac{1}{8\sqrt{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z}{a_0} r e^{-Zr/2a_0} \sin\theta \ e^{i\varphi}$$
,

temos

$$\langle r \rangle_{21} = \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{\pi} \int_{0}^{\infty} \psi_{211}^{*} r \, \psi_{211} \, r^{2} \sin \theta \, dr \, d\theta \, d\phi$$

$$\langle r \rangle_{21} = \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{\pi} \int_{0}^{\infty} \left[\frac{1}{8\sqrt{\pi}} \left(\frac{Z}{a_{0}} \right)^{3/2} \frac{Z}{a_{0}} r e^{-Zr/2a_{0}} \sin \theta \right]^{2} r^{3} \sin \theta \, dr \, d\theta \, d\phi$$

$$\langle r \rangle_{21} = \frac{1}{64\pi} \left(\frac{Z}{a_{0}} \right)^{5} \int_{0}^{2\pi} d\phi \int_{0}^{\pi} \sin^{3}\theta \, d\theta \int_{0}^{\infty} r^{5} e^{-Zr/a_{0}} dr$$

$$\langle r \rangle_{21} = \frac{2\pi}{64\pi} \left(\frac{Z}{a_{0}} \right)^{5} \left(-\frac{\sin^{3-1}\theta \cos \theta}{3} \Big|_{0}^{\pi} + \frac{3-1}{3} \int_{0}^{\pi} \sin \theta \, d\theta \right) \left[\left(\frac{a_{0}}{Z} \right)^{6} 5! \right]$$

$$\langle r \rangle_{21} = \frac{120}{32} \frac{a_{0}}{Z} \left(-\frac{2}{3} \cos \theta \Big|_{0}^{\pi} \right)$$

$$\langle r \rangle_{21} = \frac{15}{4} \frac{a_{0}}{Z} \frac{4}{3}$$

$$\boxed{\langle r \rangle_{21} = \frac{5a_{0}}{Z}} \blacksquare$$

(b) Para n=2 e l=1, temos

$$\langle r^2 \rangle_{21} = \frac{2^4 a_0^2}{Z^2} \left\{ 1 + \frac{3}{2} \left[1 - \frac{1(1+1) - \frac{1}{3}}{2^2} \right] \right\} = \frac{30 a_0^2}{Z^2}$$

Por outro lado, calculando $\langle r^2 \rangle_{21}$ onde

$$\psi_{210} = \frac{1}{4\sqrt{2\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z}{a_0} r e^{-Zr/2a_0} \cos\theta ,$$

temos

- (a) Mostre que a densidade de probabilidade dos orbitais 2p é esfericamente simétrico avaliando $\sum_{m=-1}^{1} \psi_{21m}^2$.
 - (b) Mostre que a densidade de probabilidade dos orbitais 3d é esfericamente simétrico avaliando $\sum_{m=-2}^2 \psi_{32m}^2$

Resolução

(a) Como os orbitais 2p possuem números quânticos n=2 e l=1, temos que as 3possíveis autofunções de onda do elétron nesses orbitais, para cada m=-1,0,1, são dadas por:

$$\psi_{210} = \frac{1}{4\sqrt{2\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z}{a_0} r e^{-Zr/2a_0} \cos \theta$$
$$= (2\cos\theta) \, \delta_1(r)$$

$$\psi_{21\pm 1} = \frac{1}{8\sqrt{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z}{a_0} r e^{-Zr/2a_0} \operatorname{sen} \theta \ e^{\pm i\varphi}$$
$$= \left(\sqrt{2} \operatorname{sen} \theta\right) e^{\pm i\varphi} \ \delta_1(r)$$

onde
$$\delta_1(r)=rac{1}{8\sqrt{2\pi}}\Big(rac{Z}{a_0}\Big)^2\,re^{-Zr/2a_0}$$
 .

Assim, calculando o diferencial da densidade de probabilidade da soma das autofunções, temos:

$$dP(r,\theta,\varphi) = \sum_{m=-1}^{1} \psi_{21m}^{2} dV$$

$$dP(r,\theta,\varphi) = (4\cos^{2}\theta + 2 \times 2\sin^{2}\theta) \, \delta_{1}^{2}(r) \, dV$$

$$dP(r,\theta,\varphi) = 4(\sin^{2}\theta + \cos^{2}\theta) \, \delta_{1}^{2}(r) \, dV$$

$$dP(r) = 4\delta_{1}^{2}(r) \, dV$$

Como a variação da densidade de probabilidade encontrada não depende de nenhuma variação de θ ou φ , a soma das autofunções de onda dos orbitais 2p são esfericamente simétricas.

(b) Analogamente, para os orbitais 3d que possuem números quânticos n=3 e l=2, temos que as 5 possíveis autofunções de onda do elétron nesses orbitais, para cada m = -2, -1, 0, 1, 2, são dadas por:

$$\psi_{320} = \frac{1}{81\sqrt{6\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z^2}{a_0^2} r^2 e^{-Zr/3a_0} (3\cos^2\theta - 1)$$
$$= (6\cos^2\theta - 2) \delta_2(r)$$

$$\psi_{32\pm 1} = \frac{1}{81\sqrt{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z^2}{a_0^2} r^2 e^{-Zr/3a_0} \sin\theta \cos\theta e^{\pm i\varphi}$$
$$= \left(2\sqrt{6} \sin\theta \cos\theta\right) e^{\pm i\varphi} \delta_2(r)$$

$$\psi_{32\pm 2} = \frac{1}{162\sqrt{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} \frac{Z^2}{a_0^2} r^2 e^{-Zr/3a_0} \operatorname{sen}^2 \theta \ e^{\pm 2i\varphi}$$
$$= \left(\sqrt{6} \operatorname{sen}^2 \theta\right) e^{\pm 2i\varphi} \delta_2(r)$$

onde
$$\delta_2(r) = \frac{1}{162\sqrt{6\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^3 r^2 e^{-Zr/3a_0}$$
 .

Assim, calculando o diferencial da densidade de probabilidade da soma das autofunções, temos:

$$dP(r,\theta,\varphi) = \sum_{m=-2}^{2} \psi_{32m}^{2} dV$$

$$dP(r,\theta,\varphi) = ((6\cos^{2}\theta - 2)^{2} + 2 \times 24 \sec^{2}\theta \cos^{2}\theta + 2 \times 6 \sec^{4}\theta) \, \delta_{2}^{2}(r) \, dV$$

$$dP(r,\theta,\varphi) = 4 \times (9\cos^{4}\theta - 6\cos^{2}\theta + 1 + 12 \sec^{2}\theta \cos^{2}\theta + 3 \sec^{4}\theta) \, \delta_{2}^{2}(r) \, dV$$

$$12 \sec^{2}\theta \cos^{2}\theta =$$

$$= 6 \sec^{2}\theta \cos^{2}\theta + 6 \sec^{2}\theta \cos^{2}\theta$$

$$= 6 \sec^{2}\theta (1 - \sec^{2}\theta) + 6(1 - \cos^{2}\theta) \cos^{2}\theta$$

$$= 6 \sec^{2}\theta + 6 \cos^{2}\theta - 6 \sec^{4}\theta - 6 \cos^{4}\theta$$

$$dP(r,\theta,\varphi) = 4 \times (3 \cos^{4}\theta - 3 \sec^{4}\theta + 6 \sec^{2}\theta + 1) \, \delta_{2}^{2}(r) \, dV$$

$$\cos^{4}\theta = (1 - \sec^{2}\theta)^{2}$$

$$= 1 - 2 \sec^{2}\theta + \sec^{4}\theta$$

$$dP(r,\theta,\varphi) = 4 \times 4 \, \delta_{2}^{2}(r) \, dV$$

Como a variação da densidade de probabilidade encontrada não depende de nenhuma variação de θ ou φ , a soma das funções de onda dos orbitais 3d são esfericamente simétricas.

9. Qual é o momento angular orbital (na forma de múltiplos de \hbar) dos orbitais (a) Is; (b) 3s; (c) 3d; (d) 2p; (e) 3p? Dê os números de nós angulares e radiais em cada caso. (f) Qual é o elemento químico que possui a configuração (g) $1s^22s^22p^63s^23p^2$ e (h) $1s^22s^22p^63s^23p^64s^2$.

Resolução

O momento angular orbital de um elétron em um átomo de hidrogênio é dado por:

$$L^2 = l(l+1)\hbar^2$$

O número de nós radiais é definido pela energia do orbital e é dado por n-(l+1), enquanto que o número de nós angulares depende da geometria dos lóbulos, dado por l.

(a)
$$1s \rightarrow n = 1$$
, $l = 0 \Rightarrow L = 0$

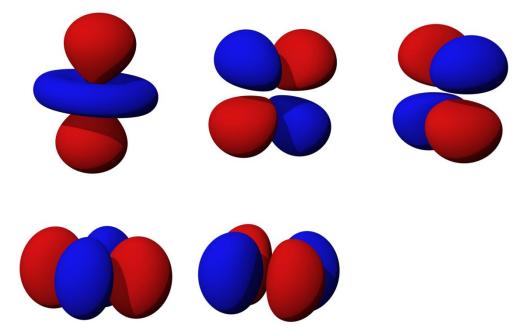
$$n$$
ós r adias $= 0$

$$n$$
ós angulares $= 0$

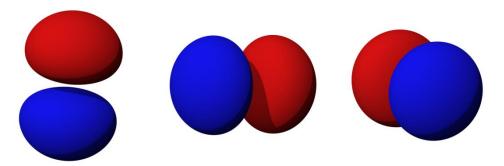
(b)
$$3s \rightarrow n = 3$$
, $l = 0 \Rightarrow L = 0$

$$n$$
ós angulares $= 0$

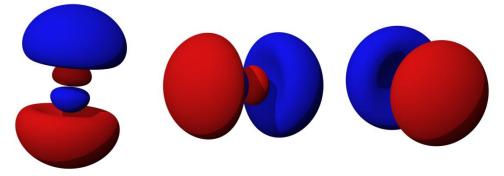
(c)
$$3d \rightarrow n = 3$$
, $l = 2 \Rightarrow L = \sqrt{6} \hbar$ nós radias = 0 nós angulares = 2



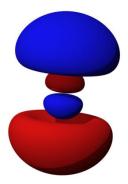
(d)
$$2p \rightarrow n = 2$$
, $l = 1 \Rightarrow L = \sqrt{2} \hbar$ nós radias = 0 nós angulares = 1







(f)
$$1s^22s^22p^63s^23p^2 = [Ne]3s^23p^2 = \overline{Si}$$



(g)
$$1s^22s^22p^63s^23p^64s^2 = [Ar]4s^2 = \overline{Ca}$$



10. Determine os valores possíveis da componente z do momento angular orbital (a) de um elétron d; (b) de um elétron f.

Resolução

Os valores possíveis da componente z são quantizados de acordo com

$$L_z = m\hbar$$
 ,

onde m pode ter valores de – l a l.

(a) Para um elétron no orbital d de um átomo de hidrogênio, temos $\ell=2$. Logo:

$$L_z = -2\hbar, -\hbar, 0, +\hbar, +2\hbar$$

(b) Para um elétron no orbital f de um átomo de hidrogênio, temos $\ell=3$. Logo:

$$L_z = -3\hbar, -2\hbar, -\hbar, 0, +\hbar, +2\hbar, +3\hbar$$

11. Dê a degenerescência dos níveis no átomo de hidrogênio que tem energia (a) $-hcR_H$; (b) $-\frac{1}{9}hcR_H$; (c) $-\frac{1}{49}hcR_H$, onde R_H é a constante de Rydberg.

Resolução

A degenerescência d de um nível atômico para um elétron em um átomo de hidrogênio é o número de estados quânticos que possuem mesma energia correspondente. Ou seja, em relação a um único estado quântico n, sua degenerescência será, se contarmos o spin, $2n^2$ (basta contar todos os estados quânticos ℓ e m possíveis).

A energia para o átomo de hidrogênio é dada por:

$$E_n = -\frac{\mu e^4}{8\varepsilon_0^2 h^2 n^2}$$

A constante de Rydberg é dada por:

$$R_{\infty} = \frac{\mu e^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c}$$

(a)

$$E_n = -\frac{\mu e^4}{8\varepsilon_0^2 h^2 n^2} = -hcR_H$$

$$\Rightarrow -\frac{\mu e^4}{8\varepsilon_0^2 h^2 n^2} = -hc\frac{\mu e^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c}$$

$$\Rightarrow n^2 = 1$$

Logo, sua degenerescência é d=2.

(b)

$$E_n = -\frac{1}{9}hcR_H$$
$$\Rightarrow n^2 = 9$$

Logo, sua degenerescência é d=18.

(c)

$$E_n = -\frac{1}{49} hcR_H$$
$$\Rightarrow n^2 = 49$$

Logo, sua degenerescência é d = 98.