

1.解：根据  $l = 0, 1, \dots, n-1$  以及  $m = -l, -l+1, \dots, 0, \dots, l-1, l$ ,  
量子数组合 (b) 在单电子原子中是被允许的  
而量子数组合 (a) ( $l$  必须为小于  $n$  的非负整数), (c) ( $m$  必须是绝对值小于等于  $l$  的整数),  
(d) ( $l$  必须为小于  $n$  的非负整数) 在单电子原子中是不被允许的。

2. (a) 解：根据海森堡不确定性原理,

$$\Delta x_e \geq \frac{\hbar}{4\pi\Delta p_e} = \frac{\hbar}{4\pi m_e \Delta v_e} > \frac{h}{4\pi m_e c} = \frac{6.63 \times 10^{-34} \text{Js}}{4 \times 3.14 \times 9.10 \times 10^{-31} \text{kg} \times 3 \times 10^8 \text{m/s}} \approx 2 \times 10^{-13} \text{m}$$

电子位置的最小不确定度为  $2 \times 10^{-13} \text{m}$ 。

(b) 解：根据海森堡不确定性原理,

$$\begin{aligned} \Delta x_{He} &\geq \frac{\hbar}{4\pi\Delta p_{He}} = \frac{\hbar}{4\pi \frac{M_{He}}{N_A} \Delta v_{He}} > \frac{h}{4\pi \frac{M_{He}}{N_A} c} \\ &= \frac{6.63 \times 10^{-34} \text{Js}}{4 \times 3.14 \times \frac{4.00 \text{g/mol} \times \frac{1 \text{kg}}{1000 \text{g}}}{6.02 \times 10^{23} \text{mol}^{-1}} \times 3 \times 10^8 \text{m/s}} \approx 3 \times 10^{-17} \text{m} \end{aligned}$$

氦原子位置的最小不确定度为  $3 \times 10^{-17} \text{m}$ 。

3.解：电子允许存在的态中三个最小的能量为

$$\begin{aligned} E_1 &= \frac{1^2 \hbar^2}{8m_e L^2} = \frac{1^2 \times (6.63 \times 10^{-34} \text{Js})^2}{8 \times 9.10 \times 10^{-31} \text{kg} \times (1.34 \text{\AA} \times \frac{10^{-10} \text{m}}{1 \text{\AA}})^2} \approx 3.36 \times 10^{-18} \text{J} \\ E_2 &= \frac{2^2 \hbar^2}{8m_e L^2} = \frac{2^2 \times (6.63 \times 10^{-34} \text{Js})^2}{8 \times 9.10 \times 10^{-31} \text{kg} \times \left(1.34 \text{\AA} \times \frac{10^{-10} \text{m}}{1 \text{\AA}}\right)^2} \approx 1.35 \times 10^{-17} \text{J} \\ E_3 &= \frac{3^2 \hbar^2}{8m_e L^2} = \frac{3^2 \times (6.63 \times 10^{-34} \text{Js})^2}{8 \times 9.10 \times 10^{-31} \text{kg} \times \left(1.34 \text{\AA} \times \frac{10^{-10} \text{m}}{1 \text{\AA}}\right)^2} \approx 3.03 \times 10^{-17} \text{J} \end{aligned}$$

能将电子从基态激发到第一激发态的光的波长为

$$\begin{aligned} \lambda &= \frac{h}{p} = \frac{h}{\sqrt{2m(E_2 - E_1)}} = \frac{6.63 \times 10^{-34} \text{Js}}{\sqrt{2 \times 9.10 \times 10^{-31} \text{kg} \times (1.35 \times 10^{-17} \text{J} - 3.36 \times 10^{-18} \text{J})}} \\ &\approx 1.54 \times 10^{-10} \text{m} \end{aligned}$$

4.不能。

解：氢原子中电子从激发态落回到基态释放的光子的最大能量为

$$\Delta E_H = \frac{Z^2 e^4 m_e}{8 \epsilon_0^2 n^2 \hbar^2} = R_H \frac{Z^2}{1^2} = 2.18 \times 10^{-18} \text{J} \times 1^2 \times \frac{1}{1^2} = 2.18 \times 10^{-18} \text{J}$$

而正一价氢离子从基态被激发所需要的最小能量（激发到第一激发态所需要的能量）为

$$\Delta E_{He} = \frac{Z^2 e^4 m_e}{8 \epsilon_0^2 n^2 \hbar^2} Z^2 \left( \frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2} \right) = 2.18 \times 10^{-18} \text{J} \times 2^2 \times \left( \frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2} \right) = 6.54 \times 10^{-18} \text{J}$$

光子的最大能量小于正一价氦离子从基态被激发所需要的最小能量  $\Delta E_H < \Delta E_{He}$ ，故正一价氦离子无法吸收这些光子而跃迁到更高的能级。

5. (a) 解：根据海森堡不确定性原理，

$$\Delta x_e \geq \frac{\hbar}{4\pi\Delta p_e} = \frac{\hbar}{4\pi\Delta\sqrt{2m_e E_e}}$$

$$= \frac{6.63 \times 10^{-34} Js}{4 \times 3.14 \times (\sqrt{2 \times 9.10 \times 10^{-31} kg \times 1.61 \times 10^{-19} J} - \sqrt{2 \times 9.10 \times 10^{-31} kg \times 1.59 \times 10^{-19} J})}$$

$$\approx 1.57 \times 10^{-8} m$$

电子位置的不确定度为  $1.57 \times 10^{-8} m$ 。

(b) 解：根据海森堡不确定性原理，

$$\Delta x_{He} \geq \frac{\hbar}{4\pi\Delta p_{He}} = \frac{\hbar}{4\pi\Delta\sqrt{2m_{He} E_{He}}} = \frac{\hbar}{4\pi\Delta\sqrt{2\frac{M_{He}}{N_A} E_{He}}}$$

$$= \frac{6.63 \times 10^{-34} Js}{4 \times 3.14 \times \left( \sqrt{2 \times \frac{4.00 g/mol \times \frac{10^{-3} kg}{1g}}{6.02 \times 10^{23} mol^{-1}} \times 1.61 \times 10^{-19} J} - \sqrt{2 \times \frac{4.00 g/mol \times \frac{10^{-3} kg}{1g}}{6.02 \times 10^{23} mol^{-1}} \times 1.59 \times 10^{-19} J} \right)}$$

$$\approx 1.83 \times 10^{-10} m$$

氦原子位置的不确定度为  $1.83 \times 10^{-10} m$ 。

6. 解：设普朗克常数为  $h$ ，光子波长为  $\lambda$ ，单位时间单位面积被太阳帆反射的电子数为  $n$ ，太阳帆上产生的压力为  $P$ ，在单位时间  $t$  内单位面积  $S$  上，所有光子动量的改变量在数值上等于太阳帆受到的冲量，有

$$2nSt\frac{\hbar}{\lambda} = PSt$$

解得

$$n = \frac{P\lambda}{2\hbar} = \frac{10^{-6} atm \times \frac{1.01 \times 10^5 Pa}{1 atm} \times 6000 \text{\AA} \times \frac{10^{-10} m}{1 \text{\AA}}}{2 \times 6.63 \times 10^{-34} Js} \approx 4.57 \times 10^{25} m^{-2} s^{-1}$$

$$= 4.57 \times 10^{21} cm^{-2} s^{-1}$$

太阳帆必须每秒每平方厘米反射  $4.57 \times 10^{21}$  个光子，才能产生  $10^{-6}$  个大气压的压力。