

§ 15.4 氢原子的玻尔模型 及四个量子数

一 近代氢原子观的回顾

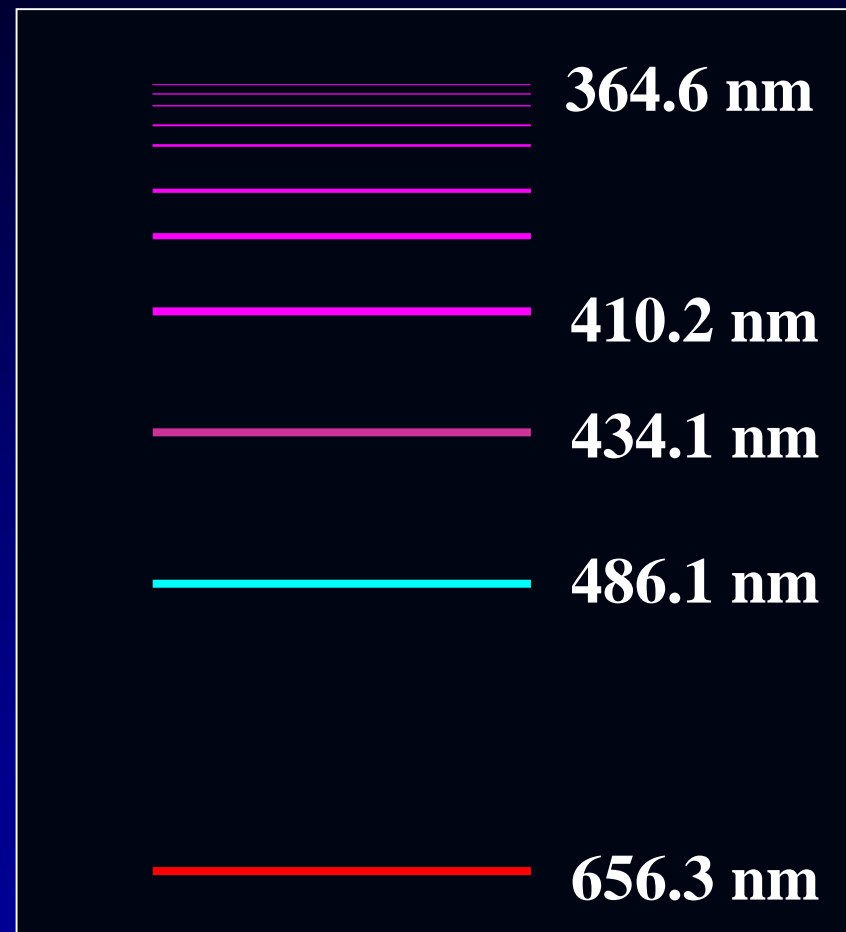
1 氢原子光谱的实验规律

1885 年瑞士数学家巴耳末发现氢原子光谱可见光部分的规律:

$$\lambda = 365.46 \frac{n^2}{n^2 - 2^2} \text{ nm}$$

——巴耳末波长公式

$n=3, 4, 5, \dots$



氢原子光谱的巴耳末系

一 近代氢原子观的回顾

1 氢原子光谱的实验规律

1885 年瑞士数学家巴耳末发现氢原子光谱可见光部分的规律：

$$\lambda = 365.46 \frac{n^2}{n^2 - 2^2} \text{ nm}$$

——巴耳末波长公式

$n=3, 4, 5, \dots$

1890 年瑞典物理学家里德伯给出氢原子光谱公式

$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

$$n_f = 1, 2, 3, 4, \dots,$$

$$n_i = n_f + 1, n_f + 2, n_f + 3, \dots$$

$$R = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$$

——里德伯常数

氢原子光谱公式

$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

莱曼系	$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{n^2} \right)$	$n = 2, 3, \dots$	1916	紫外
巴耳末系	$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right)$	$n = 3, 4, \dots$	1885	可见光
帕邢系	$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{n^2} \right)$	$n = 4, 5, \dots$	1908	红外
布拉开系	$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{n^2} \right)$	$n = 5, 6, \dots$	1922	红外
普丰德系	$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{n^2} \right)$	$n = 6, 7, \dots$	1924	红外
汉弗莱系	$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{6^2} - \frac{1}{n^2} \right)$	$n = 7, 8, \dots$	1953	红外

2 卢瑟福的原子有核模型

- ◆ 1897年， J.J.汤姆孙发现电子。
- ◆ 1903年， 汤姆孙提出原子的“葡萄干蛋糕模型”。

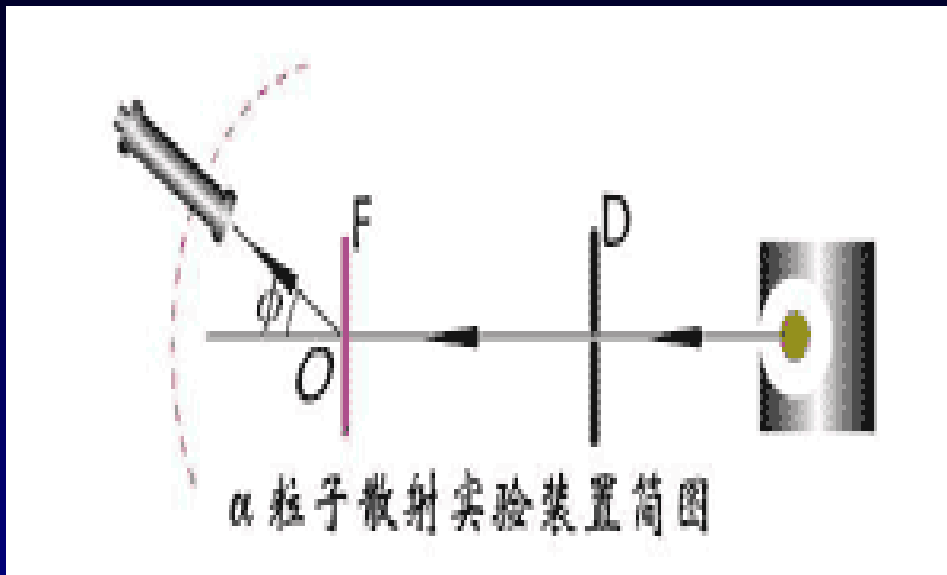
原子中的正电荷和原子的质量均匀地分布在半径为 10^{-10}m 的球体范围内，电子浸于其中。



Jospeh John Thomson
1857~1940

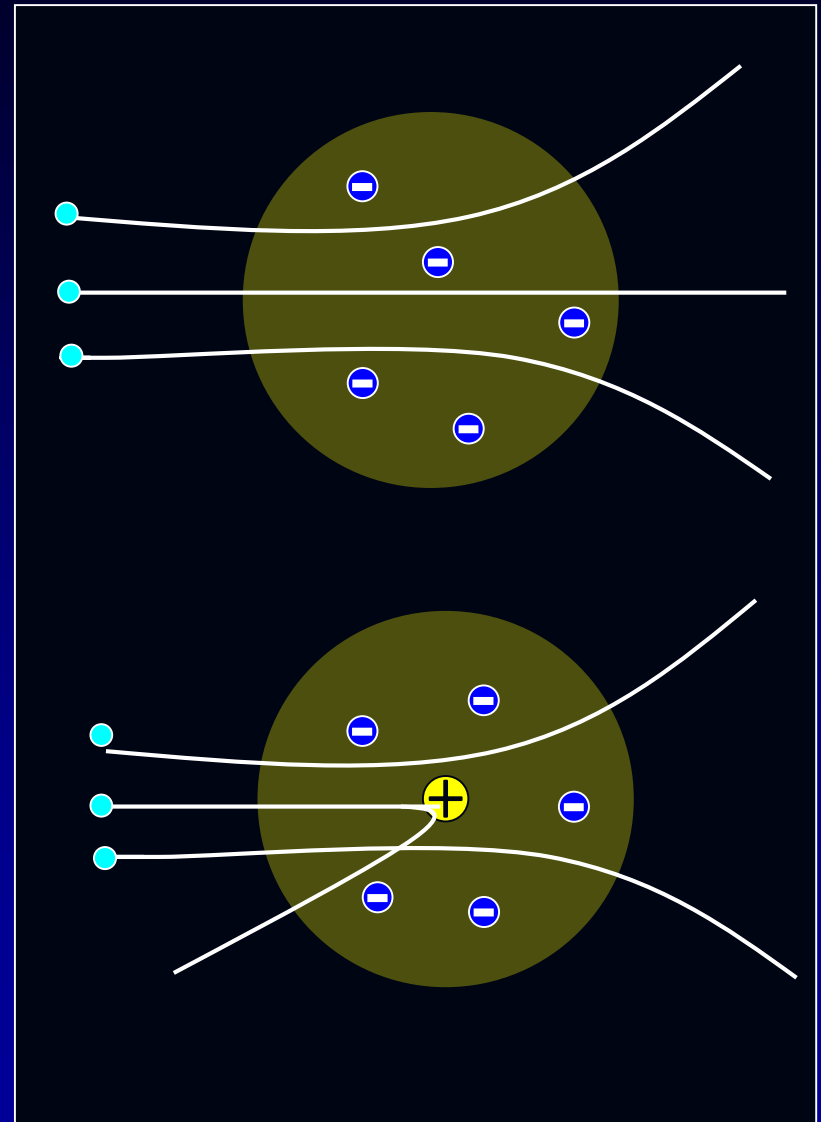
英国物理学家，电子的发现者。
1884年任英国皇家学会会员
1911~1913年任英国皇家学会副会长
1915~1920年任会长
1918年起担任三一学院院长

2 卢瑟福的原子有核模型

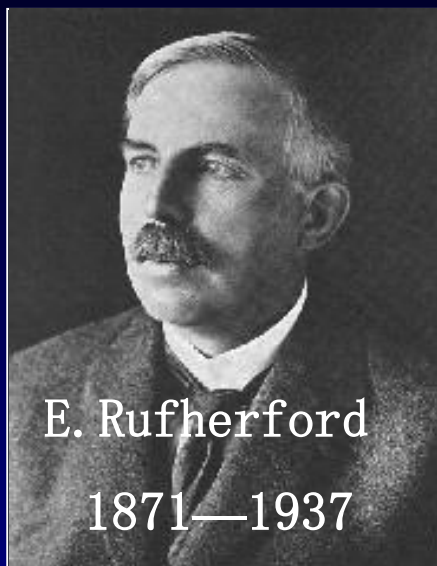


原子的中心有一带正电的原子核，它几乎集中了原子的全部质量，电子围绕这个核旋转，核的尺寸与整个原子相比是很小的。

——卢瑟福的原子行星模型



2 卢瑟福的原子有核模型



英国物理学家

1907年，任曼彻斯特大学物理学教授。

1908年因对放射化学的研究荣获诺贝尔化学奖。

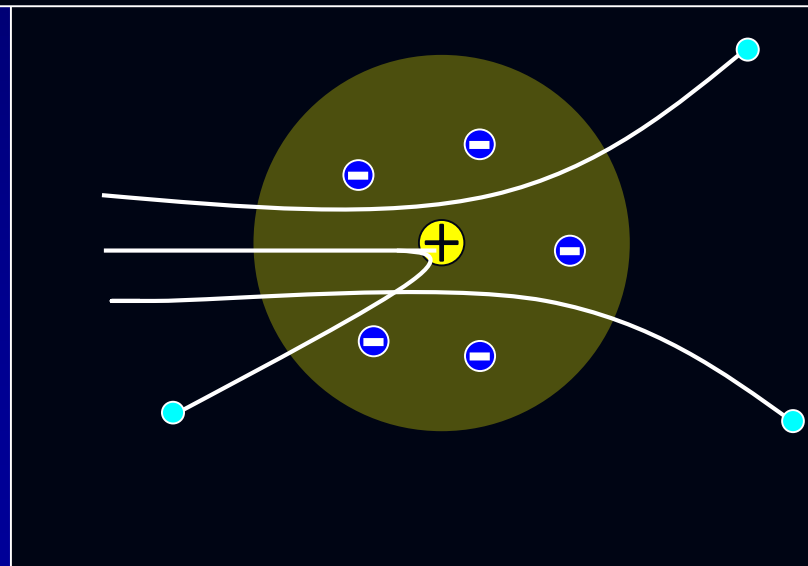
1919年任剑桥大学教授，并任卡文迪许实验室主任。

1931年英王授予他勋爵的桂冠。

1937年10月19日逝世。

原子的中心有一带正电的原子核，它几乎集中了原子的全部质量，电子围绕这个核旋转，核的尺寸与整个原子相比是很小的。

——卢瑟福的原子行星模型

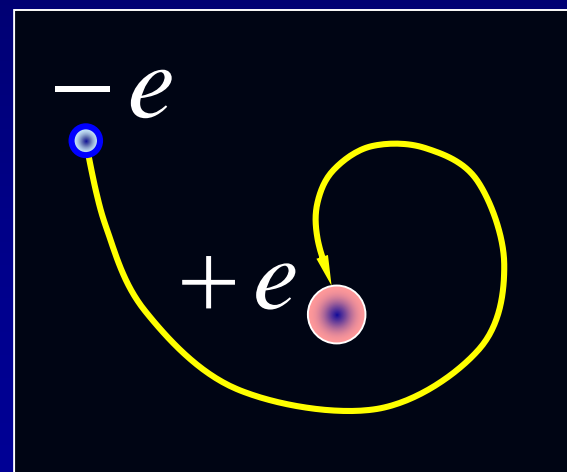
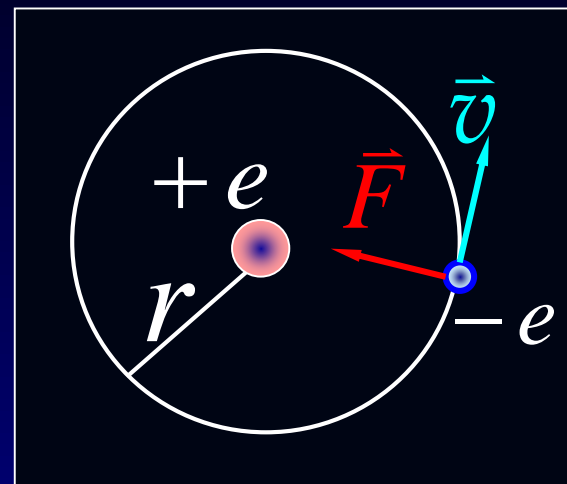


二 氢原子的玻尔理论

1 经典有核模型的困难

◆ 原子不断向外辐射能量，能量**逐渐减小**，电子旋转的频率也逐渐改变，发射光谱应是**连续谱**；

◆ 由于原子总能量减小，电子将逐渐的接近原子核而后相遇，**原子不稳定**。



2 玻尔的氢原子理论

1913年玻尔在卢瑟福的原子结构模型的基础上，将量子化概念应用于原子系统，提出三条假设：

(1) 定态假设

(2) 频率条件

(3) 量子化条件



Bohr . Niels

1885—1962

1885年出生在丹麦的首都哥本哈根。

1911年他在哥本哈根大学获得博士学位。

1917当选丹麦科学院院士

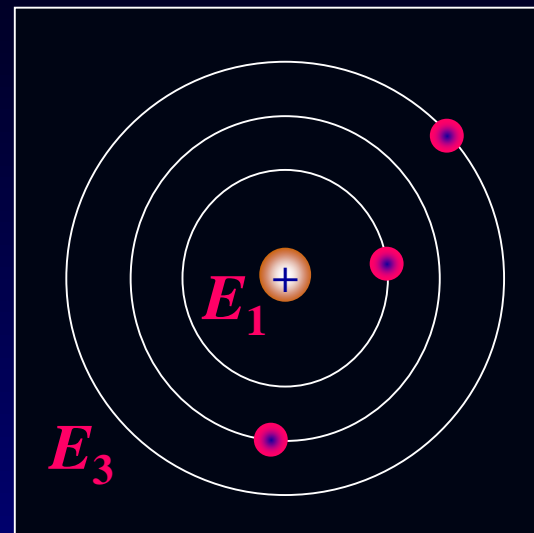
1922年因对光谱和原子结构的研究获诺贝尔物理学奖。

1920年在玻尔筹划下创立的哥本哈根大学理论物理研究所，在创立量子力学的过程中，成为世界原子物理研究中心。其担任所长40余年。

2 玻尔的氢原子理论

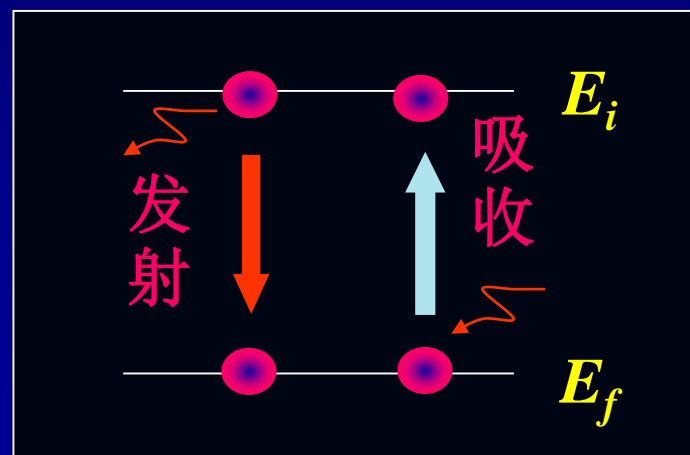
(1) 定态假设

电子在原子中可以在一些特定的圆轨道上运动而不辐射电磁波，这时，原子处于稳定状态，简称**定态**。



(2) 频率条件

$$h\nu = E_i - E_f$$

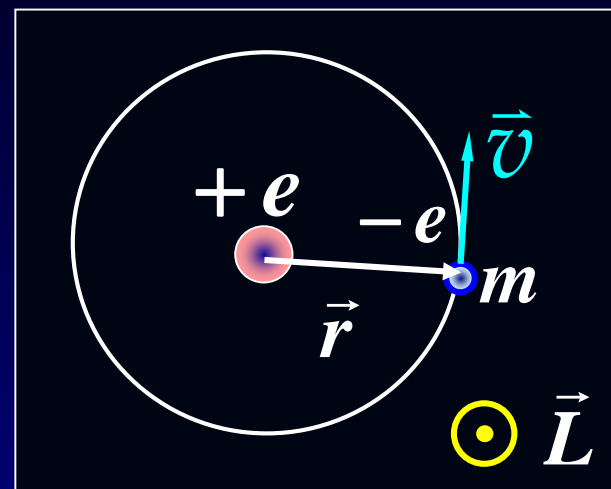


2 玻尔的氢原子理论

(3) 量子化条件

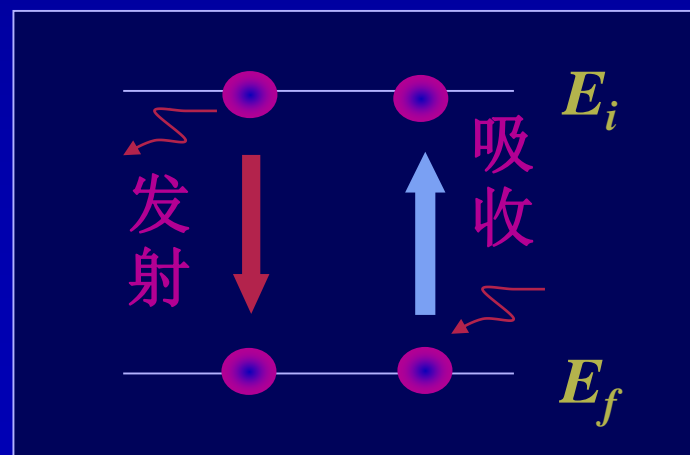
$$L = mvr = n \frac{h}{2\pi}$$

$n = 1, 2, 3, \dots$ 量子数



(2) 频率条件

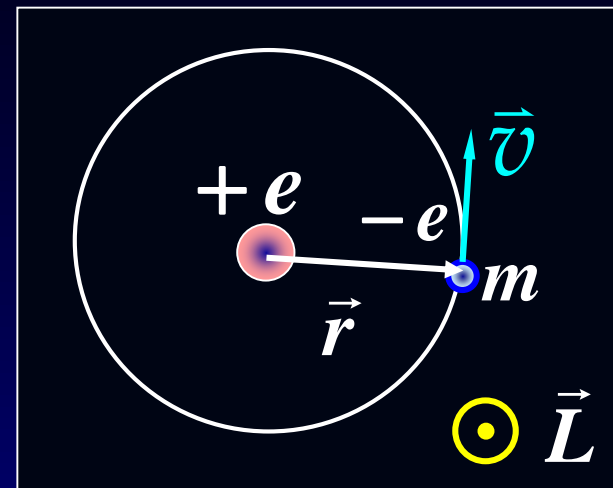
$$h\nu = E_i - E_f$$



(3) 量子化条件

$$L = mvr = n \frac{h}{2\pi}$$

$n = 1, 2, 3, \dots$ 主量子数



3 氢原子轨道半径和能量的计算

(1) 轨道半径

经典力学: $\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_n^2} = m \frac{v_n^2}{r_n}$

量子化条件: $m v_n r_n = n \frac{h}{2\pi} \Rightarrow v_n = \frac{nh}{2\pi m r_n}$

$$r_n = \frac{\varepsilon_0 h^2}{\pi m e^2} n^2 = r_1 n^2$$

$$(n = 1, 2, 3, \dots)$$

3 氢原子轨道半径和能量的计算

(1) 轨道半径

经典力学: $\frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 r_n^2} = m \frac{v_n^2}{r_n}$

量子化条件: $m v_n r_n = n \frac{h}{2\pi} \Rightarrow v_n = \frac{nh}{2\pi m r_n}$

$$r_n = \frac{\varepsilon_0 h^2}{\pi m e^2} n^2 = r_1 n^2 \quad (n = 1, 2, 3, \dots)$$

$$n = 1 \quad r_1 = \frac{\varepsilon_0 h^2}{\pi m e^2} = 5.29 \times 10^{-11} \text{ m}$$

—— 玻尔半径

(2) 能量

第 n 轨道电子总能量: $E_n = \frac{1}{2} m v_n^2 - \frac{e^2}{4\pi \varepsilon_0 r_n}$

$$E_n = -\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^2} \cdot \frac{1}{n^2} = \frac{E_1}{n^2}$$

——氢原子能级公式

基态能量 ($n=1$) $E_1 = -\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^2} = -13.6 \text{ eV}$

$$n=1 \quad r_1 = \frac{\varepsilon_0 h^2}{\pi m e^2} = 5.29 \times 10^{-11} \text{ m}$$

——玻尔半径

(2) 能量

第 n 轨道电子总能量: $E_n = \frac{1}{2} m v_n^2 - \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 r_n}$

$$E_n = -\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^2} \cdot \frac{1}{n^2} = \frac{E_1}{n^2}$$

——氢原子能级公式

基态能量 ($n=1$) $E_1 = -\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^2} = -13.6 \text{ eV}$

激发态能量 ($n>1$) $E_n = E_1/n^2$

4 玻尔理论对氢原子光谱的解释

$$h\nu = E_i - E_f$$

波数: $\sigma = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c}$

——玻尔频率条件

$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c} = \frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right), \quad n_i > n_f$$

$$\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1} \approx R \text{ (里德伯常数)}$$

激发态能量 ($n > 1$) $E_n = E_1 / n^2$

4 玻尔理论对氢原子光谱的解释

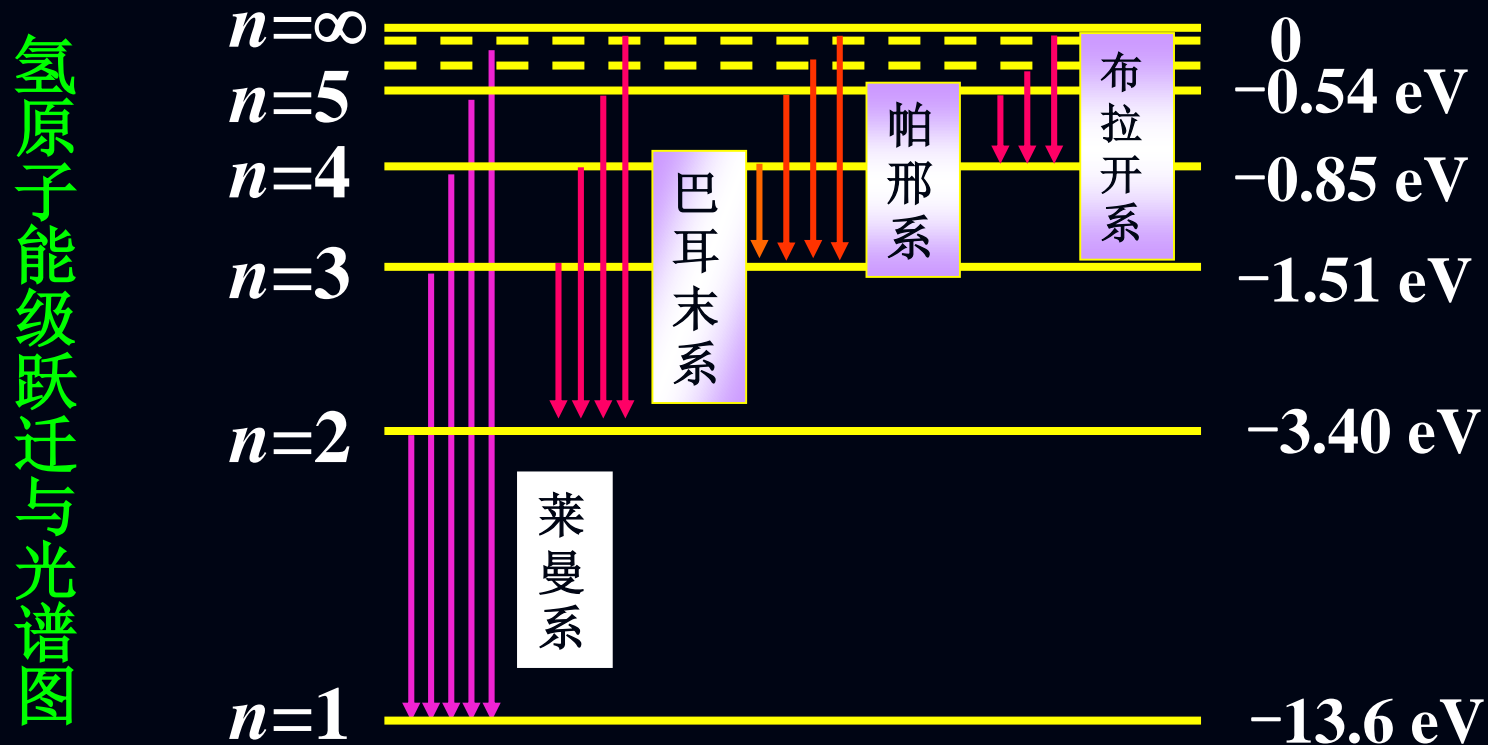
$$h\nu = E_i - E_f$$

波数: $\sigma = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c}$

——玻尔频率条件

$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c} = \frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right), \quad n_i > n_f$$

$$\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1} \approx R \text{ (里德伯常数)}$$



$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c} = \frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right), \quad n_i > n_f$$

$$\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1} \approx R \text{ (里德伯常数)}$$

三 氢原子玻尔理论的意义和困难

1 意义

- (1) 正确地指出原子能级的存在(原子能量量子化).
- (2) 正确地指出定态和角动量量子化的概念.
- (3) 正确地解释了氢原子及类氢离子光谱规律.

2 缺陷

(1) 无法解释比氢原子更复杂的原子.

(2) 微观粒子的运动视为有确定的轨道.

三 氢原子玻尔理论的意义和困难

1 意义

(1) 正确地指出原子能级的存在(原子能量量子化).

(2) 正确地指出定态和角动量量子化的概念.

(3) 正确地解释了氢原子及类氢离子光谱规律.

2 缺陷

(1) 无法解释比氢原子更复杂的原子.

(2) 微观粒子的运动视为有确定的轨道.

(3) 对谱线的强度、宽度、偏振等一系列问题无法处理.

(4) 半经典半量子理论, 既把微观粒子看成是遵守经典力学的质点, 同时, 又赋予它们量子化的特征.

四 氢原子的四个量子数

(1) 能量量子化和主量子数 n .

$$E_n = -\frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^2} \cdot \frac{1}{n^2} = \frac{E_1}{n^2} \quad (n=1,2,3,\dots)$$

(2) 角动量量子化和角量子数 l .

$$L = \sqrt{l(l+1)} \frac{h}{2\pi} \quad l=0,1,2,3,\dots,(n-1)$$

四 氢原子的四个量子数

(3) 空间量子化和磁量子数.

$$L_z = m_l \frac{h}{2\pi}$$

$$m_l = 0, \pm 1, \pm 2 \dots \pm l$$

(4) 自旋量子数.

$$S_z = m_s \frac{h}{2\pi}$$

$$m_s = \pm \frac{1}{2}$$