

NO. 14 -2

第十九章 量子物理学

康普顿效应
(Compton effect)

氢原子的玻尔理论
(Bohr's theorem of hydrogen atom)

2016-12-20

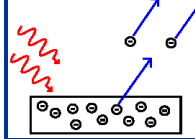
Photon-particle Interaction

Low energy phenomena → Photoelectric effect

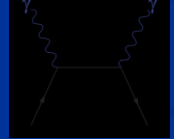
Mid-energy phenomena → Compton scattering

High energy phenomena → Pair production

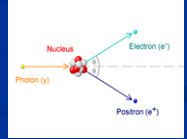
Photoelectric effect



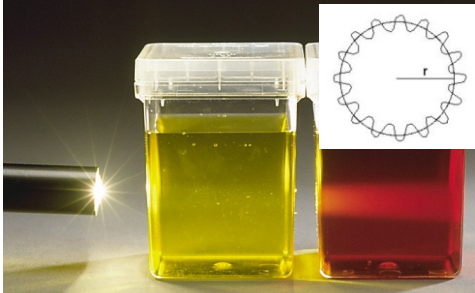
Compton scattering



Pair production



可见光的散射——廷德尔效应



乳胶溶液中散射光在各个方向的波长与入射光几乎相同。

瑞利散射——蔚蓝的天空

瑞利散射定律：散射体线度比入射光波长小很多时，其散射强度与光波波长的四次方成反比，



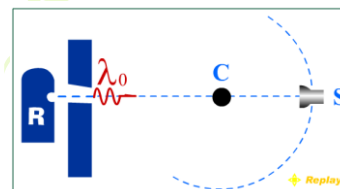
瑞利散射——夕阳

旭日和夕阳呈红色，是由于白光中的短波成分更多被散射掉了，在直射的日光中剩余较多的自然是长波成分了。

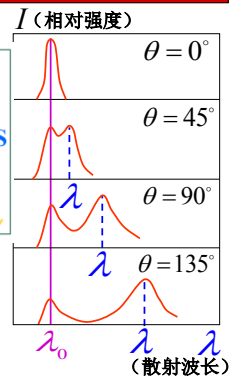


三、康普顿散射实验

实验演示及实验结论：



- 在散射线中除有 λ_0 ，还 λ ，($\lambda > \lambda_0$)；
- $\lambda - \lambda_0$ 与 λ_0 无关，但随散射角 θ 增大而增大。



四、光子说的解释

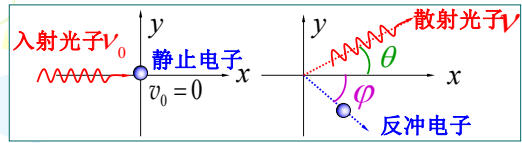
1. 定性解释

- 频率为 ν_0 的X射线看成由一些能量为 $\epsilon_0 = h\nu_0$ 的光子组成;
- 入射光子与介质表面(受原子束缚较弱的)电子碰撞为弹性碰撞, 且电子在碰撞前可认为静止;
- 电子从入射光子处获得动能, 形成反冲电子, 同时产生散射光子;
- 全过程满足能量守恒和动量守恒, 散射光子的能量(频率)小于入射光子的能量(频率), 波长变长;
- 若入射光子与介质中(受原子束缚较强的)电子碰撞, 电子动能不变, 散射光子波长亦不变。

四、光子说的解释

2. 定量解释

光子与电子弹性碰撞



$$\left\{ \begin{array}{l} \text{能量守恒} \\ h\nu_0 + m_0c^2 = h\nu + mc^2 \\ \text{动量守恒} \\ \frac{h\nu_0}{c} \vec{e}_0 = \frac{h\nu}{c} \vec{e} + m\vec{v} \end{array} \right.$$

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1-(v/c)^2}}$$

$$m_0 = 9.11 \times 10^{-31} \text{ kg}$$

四、光子说的解释

2. 定量解释

◆ 康普顿公式

$$\Delta\lambda = \lambda - \lambda_0 = \frac{h}{m_0c}(1 - \cos\theta) = \lambda_c(1 - \cos\theta)$$

◆ 康普顿波长 $\lambda_c = \frac{h}{m_0c} = 2.43 \times 10^{-12} \text{ m}$

3. 物理意义 (1920年发现, 1927年Nobel Prize)

- 对于波长较短的电波, 康普顿效应显著.
- 证明了光子假设、狭义相对论力学的正确性.
- 微观粒子的相互作用也遵守能量守恒和动量守恒定律

注意: 相对原子质量小的物质康普顿效应显著!

例: 波长 $\lambda_0 = 1.00 \times 10^{-10} \text{ m}$ 的X射线与静止的自由电子作弹性碰撞, 在与入射角成 90° 角的方向上观察,

问: (1) 散射波长的改变量 $\Delta\lambda$ 为多少?

(2) 反冲电子得到多少动能?

(3) 反冲电子的动量为多少?

$$(1) \Delta\lambda = \frac{h}{m_0c}(1 - \cos\theta) = 2.43 \times 10^{-12} \text{ m}$$

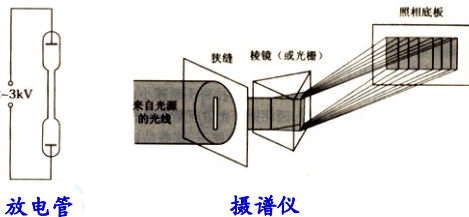
$$(2) E_k = mc^2 - m_0c^2 = \frac{hc}{\lambda_0} - \frac{hc}{\lambda} = hc \left(\frac{1}{\lambda_0} - \frac{1}{\lambda_0 + \Delta\lambda} \right) = 4.72 \times 10^{-17} \text{ J} = 295 \text{ eV}$$

$$(3) p = h \sqrt{\frac{1}{\lambda_0^2} + \frac{1}{\lambda^2}} = 9.27 \times 10^{-24} \text{ kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$$

15-4 氢原子的玻尔理论

一、氢原子光谱的实验规律

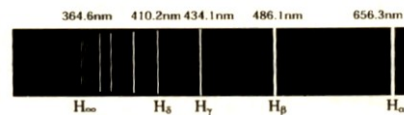
1. 测量原子光谱的实验装置



一、氢原子光谱的实验规律

2. 氢原子光谱的实验规律

- 氢原子光谱是彼此分立的线状光谱, 每一条谱线具有确定的波长(或频率);



1885年巴耳末 $\lambda = 364.56 \frac{n^2}{n^2 - 2^2} \text{ nm}, n = 3, 4, 5, \dots$

$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right), n = 3, 4, \dots \quad R = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$$

$n = \infty, \lambda = \frac{4}{R} = 364.56 \text{ nm}$ 为巴耳末系的系限波长!

一、氢原子光谱的实验规律

紫外 莱曼系 (1916) $\sigma = \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{n^2}), n = 2, 3, \dots$

可见光 巴尔末系 (1885) $\sigma = \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2}), n = 3, 4, \dots$

红外 帕邢系 (1908) $\sigma = \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{n^2}), n = 4, 5, \dots$

布拉开系 (1922) $\sigma = \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{n^2}), n = 5, 6, \dots$

普丰德系 (1924) $\sigma = \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{n^2}), n = 6, 7, \dots$

汉弗莱系 (1953) $\sigma = \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{6^2} - \frac{1}{n^2}), n = 7, 8, \dots$

一、氢原子光谱的实验规律

2. 氢原子光谱的实验规律

◆ 每一条光谱线的波数 $\sigma = \frac{1}{\lambda}$ 可以表示为两项之差;

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

里得伯—里兹
合并原则

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

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

里德伯常量 $R = 1.0973731534 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$

一、氢原子光谱的实验规律

氢原子光谱的巴耳末系 $\frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2}), n = 3, 4, \dots$

$n_i = \infty$ 364.6 nm H_∞

$n_i = 6$ 410.2 nm H_δ

$n_i = 5$ 434.1 nm H_γ

$n_i = 4$ 486.1 nm H_β

$n_i = 3$ 656.3 nm H_α

原子的内部结构 存在固有的规律!

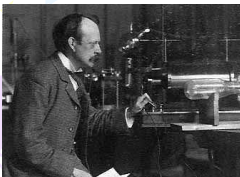


二、原子结构模型

1. 1903年, 汤姆孙 (J.J. Thomson) 提出原子的“葡萄干蛋糕模型”

英国科学家 J.J. 汤姆孙于 1897 年发现了电子, 被誉为“一位最先打开通向基本粒子物理学大门的伟人”, 开辟了原子物理学的崭新研究领域。

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。



- 能使原子处于稳定状态;
- 对电子数和原子量的理论结果与实验不符!

1906年因发现电子获得 Nobel prize in Physics.

二、原子结构模型

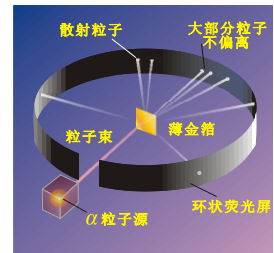
2. 1911年, 卢瑟福 (E. Rutherford) 的原子有核模型 (行星模型)

1908年因发现天然放射性获 Nobel prize in Chemistry.

1909年, H.W. Geiger & E. Marsden

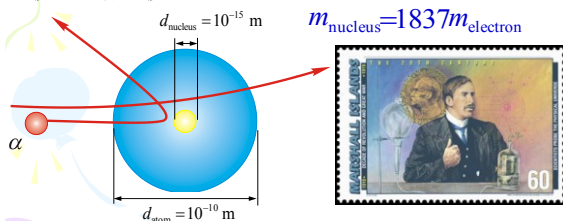
α 粒子散射实验

- 大多数 α 粒子沿原方向或小角度散射方向运动;
- 每 8000 个 α 粒子中有一个散射角大于 90 度甚至接近于 180 度。



二、原子结构模型

2. 1911年，卢瑟福 (E. Rutherford) 的原子有核模型 (行星模型)

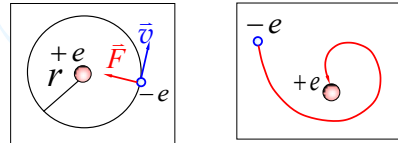


原子的中心有一带正电的原子核，它几乎集中了原子的全部质量，电子围绕这个核旋转，核的尺寸与整个原子相比是很小的。

二、原子结构模型

3. 经典理论的困难

- 原子不断地向外辐射能量，能量逐渐减小，电子绕核旋转的频率也逐渐改变，发射光谱应是连续谱；与实验为线状谱矛盾！
- 随着原子总能量减小，电子轨道半径不断减少，最后落到原子核上，原子不稳定与原子稳定矛盾！



三、玻尔的氢原子理论

玻尔理论的三个假设 (1913)

假设一 电子在原子中，只能在一些特定的轨道上运动而不辐射电磁波，这时原子处于稳定状态 (定态)，并具有一定的能量。——定态假设

假设二 电子在稳定圆轨道上运动时，其角动量 L 等于 $h/2\pi$ 的整数倍。主量子数 $n=1, 2, 3, \dots$
 $L = mvr = n \frac{h}{2\pi}$ —— (角动量) 量子化条件

假设三 当原子从高能级 E_i 的定态跃迁到低能级 E_f 的定态时，要发射频率为 ν 的光子。

$$h\nu = E_i - E_f \quad \text{——频率条件}$$

三、玻尔的氢原子理论

1. 电子轨道半径

——位置量子化

$$r_n = \frac{\epsilon_0 h^2}{\pi m e^2} n^2 = r_1 n^2 \quad (n=1, 2, 3, \dots)$$

$$n=1 \quad r_1 = \frac{\epsilon_0 h^2}{\pi m e^2} = 5.29 \times 10^{-11} \text{ m} \quad \text{玻尔半径}$$

2. 氢原子轨道能级

——能量量子化

$$E_n = -\frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^2} \cdot \frac{1}{n^2} = \frac{E_1}{n^2} \quad (n=1, 2, 3, \dots)$$

$$n=1 \quad E_1 = -\frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^2} = -13.6 \text{ eV} \quad \text{基态能量}$$

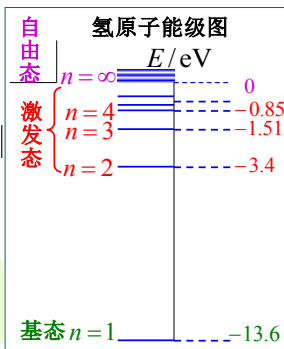
三、玻尔的氢原子理论

说明：

(1) 氢原子的能量是一系列分立的值——能级。

(2) 由于 $E_\infty = 0$ ，则 $|E_1|$ 为把电子从第一玻尔轨道移到无穷远处所需的能量值，称为电离能。

上述结论1914年由
弗兰克—赫兹实验证实，
 1925年获Nobel prize.



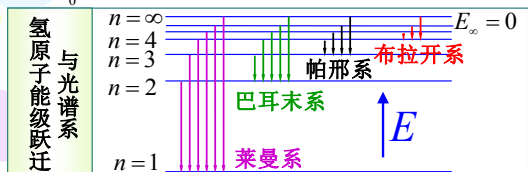
三、玻尔的氢原子理论

3. 玻尔理论解释氢原子光谱

$$h\nu = E_i - E_f \quad E_n = -\frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^2} \cdot \frac{1}{n^2}$$

$$\sigma = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c} = \frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^3 c} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right), \quad n_i > n_f$$

$$\frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^3 c} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1} \approx R \quad (\text{里德伯常量})$$



四、玻尔理论的成就与不足

1. 成就

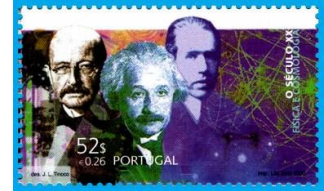
1922年获Nobel prize.

- ◆ 第一次从理论上说明了氢原子和类氢原子的光谱结构;
- ◆ 第一次指出经典理论不能完全适用于原子内部运动过程, 揭示了微观体系特有的量子化规律 (能量、位置、角动量), 对量子力学理论的建立起了巨大的推动作用。

2. 不足

- ◆ 不能解释多电子原子的光谱结构;
- ◆ 对谱线的强度、宽度无能为力;
- ◆ 既把微观粒子看成是遵守经典力学的质点, 又赋予它们量子化特点, 显得不够协调。

四、玻尔理论的成就与不足



今日作业

15 - 14, 17, 18