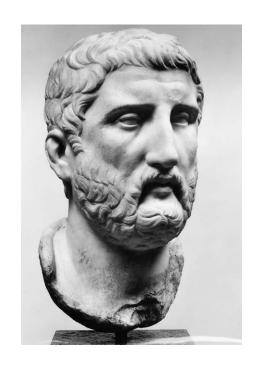


# 玻尔原子模型

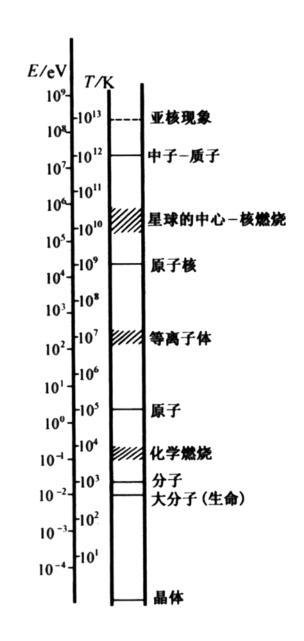
卢瑟福模型 原子光谱 氢原子的玻尔模型 弗兰克-赫兹实验

#### 原子论的确立

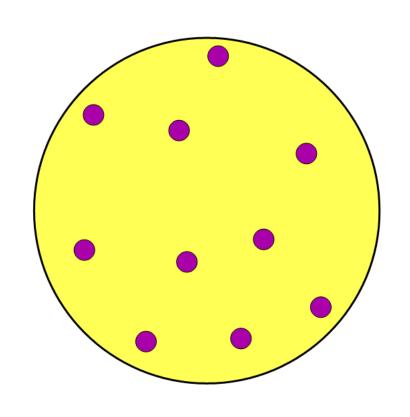


"atom"来自公元前4世纪古希腊物理学家Democritus

- ◆ 1806年, 法国J. L. Proust, 化合物 分子的定组成定律
- ◆ 1807年, 英国J. Dalton发现倍比定律, 并提出原子论
- ◆ 1808年, 法国J. L. Gay-Lussac, 元 素气体在相等体积下的重量应该正 比于原子量
- ◆ 1811年, 意大利A. Avogadro, 阿伏 加德罗定律
- ◆ 1826年, 英国R. Brown布朗运动
- ◆ 1833年, 英国M. Faraday电解定律
- ◆ 1869年,俄国门捷列夫元素周期表



## 原子结构的汤姆逊模型



- ◆ 1894年, J. Stoney命名阴极射 线的粒子为电子electron
- ◆ 1897年,英国J. Thomson测量 电子荷质比
- ◆ 1899年, J. Thomson利用T. Wilson发明的云室测量电子电荷
- ◆ 电中性的原子中有电子,必有 正电荷物质
- ◆ 汤姆逊提出原子模型:

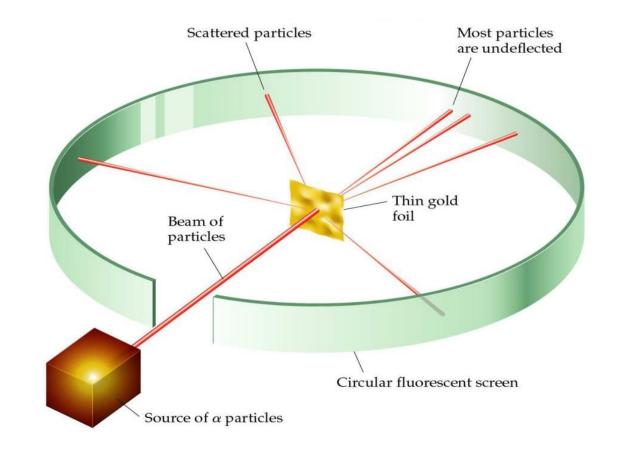
正电荷均匀分布在一个半径~ 10<sup>-10</sup>米的球内,电子镶嵌其中



Sir Joseph John Thomson

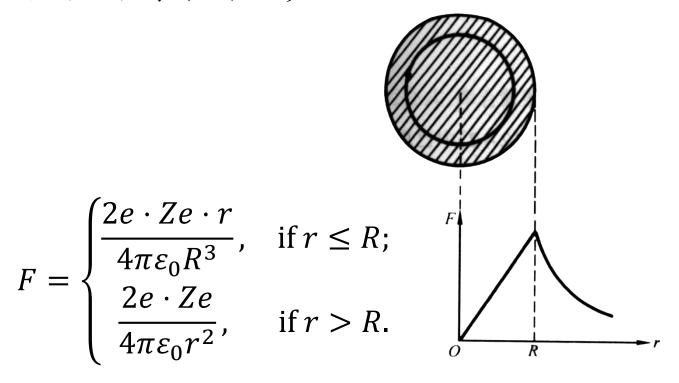
## 卢瑟福散射

- ◆ 1896年H. Becqueral发现α 射线
- ◆ E. Rutheford确认α粒子是 He<sup>2+</sup>
- ◆ E. Rutherford发明用荧光屏的发光次数来计数α粒子
- ◆用α粒子打靶,绝大多数α 粒子经散射后,只有很小的 偏角,偏转角<2度
- ◆ 有1/8000的α粒子散射角>90 度



#### Thomson原子模型与实验不符

电子的质量很小,可忽 略对 a 粒子散射的影响



卢瑟福估算:

用5MeV的 $\alpha$ 粒子入射到厚 $1\mu$ m的铝箔,

 $\theta > 6$ °的几率< 2 × 10<sup>-8</sup>,  $\theta > 90$ °的几率< 10<sup>-2000</sup>

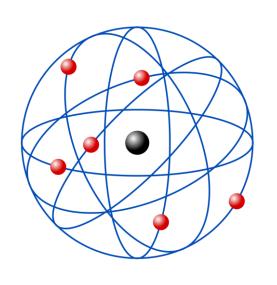
300亿年=10<sup>18</sup>秒, 即使每秒1mol次轰击,也不可能 观察到大角度散射

计算步骤略,可参考杨福家的 《原子物理学》

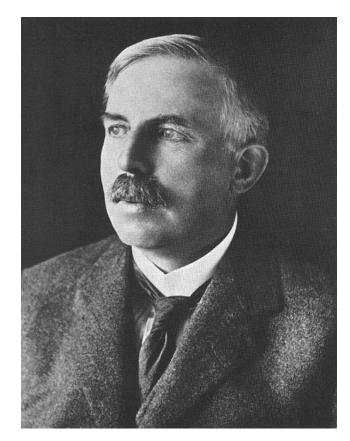
# Rutherford核式模型

1911年卢瑟福模型(原子行星模型):

原子中的正电荷集中在原子中心很小的区域(原子核),电子分布在区域之外

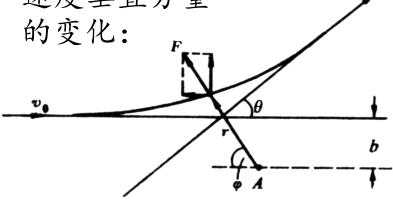


当距离很小时,核式模型中的库 仑排斥力很大,使得粒子有可能 发生大角度散射。



Sir Ernest Rutherford 1908年 诺贝尔化学奖

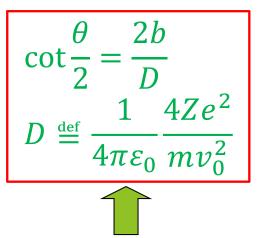
速度垂直分量

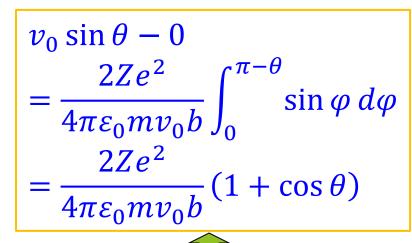


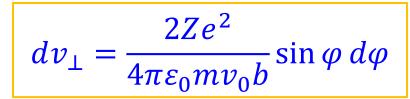
$$F_{\perp} = F \sin \varphi = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{2Ze^2}{r^2} \sin \varphi$$

$$\Rightarrow dv_{\perp} = \frac{F_{\perp}}{m} dt = \frac{2Ze^2 \sin \varphi}{4\pi\varepsilon_0 mr^2} dt$$

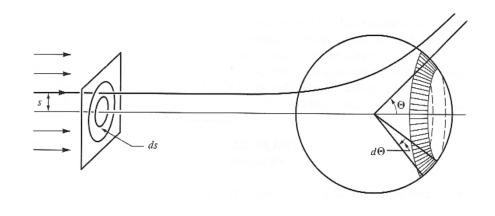
角动量守恒
$$mv_0b = mr^2 \frac{d\varphi}{dt}$$
$$\Rightarrow dt = \frac{r^2}{v_0b} d\varphi$$







#### 碰撞截面\*



- 微观粒子的运动轨迹不可见
- 实验中能做到的是使用大量速度 (几乎)相同的粒子构成的束流 去碰撞靶标
- 能够测量被散射粒子的方向

- ◆ 在距离靶标无穷远处取一平面,该平面以入射束流 方向为法向
- ◆ 粒子的初始状态,可用入射粒子轨道与平面的交点表示
- ◆ 对此平面取极坐标系 $(b, \phi)$ , 测度(面积)为  $d\sigma = b \cdot db \cdot d\phi$
- ◆ 取一半径无穷大的球面
- ◆ 粒子被散射后的末态,用出射粒子轨道与此球面的 交点表示
- ♦ 对此球面取球坐标( $\Theta$ ,  $\Phi$ ), 立体角是  $d\Omega = \sin \Theta \cdot d\Theta \cdot d\Phi$
- ◆ 微分截面定义为:初态测度与末态测度之比dσ/dΩ
- ◆ 中心力场散射满足Φ = φ
- ◆ 中心力场散射的微分截面是

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{b}{\sin\Theta} \frac{db}{d\Theta}$$

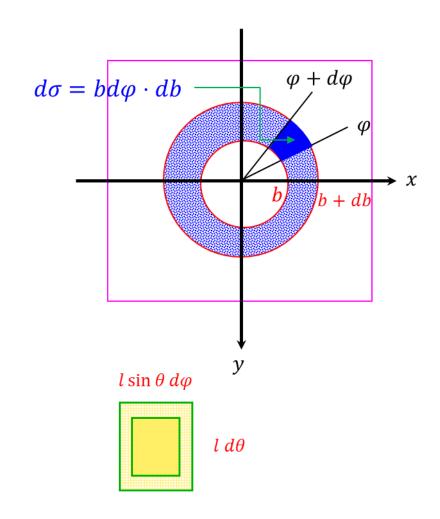
#### 微分截面的实验值\*

- ◆ 实验中**束**流强度(单位时间内在单位面积 通过粒子数)为*j*
- ◆ 单位时间内通过dσ的粒子数为jdσ
- 这些粒子被散射后,被布置在(Θ,Φ)方向、 立体角范围ΔΩ的探测器捕获
- ◆ 单位时间内捕获的粒子数目n为

$$n = j \left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{\text{exp}} \Delta\Omega$$

$$\Rightarrow \left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{\text{exp}} = \frac{n}{j\Delta\Omega}$$

◆ 微分截面实验值与理论值对比,可检验理 论模型是否正确



探测器张开的立体角  $dS = l^2 d \cos \theta d \phi \propto d \Omega$ 

# 卢瑟福散射公式的特点\*

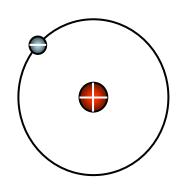
$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{D^2}{16\sin^4\frac{\theta}{2}}$$

$$D \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{4Ze^2}{mv_0^2}$$

- ① 微分截面与 $\sin^4\frac{\theta}{2}$ 成反比
- ② 散射粒子数与靶厚成正比
- ③ 散射粒子数与入射粒子的能量平方成反比
- 4 与原子序数平方成正比

1913年盖格和马斯顿和1920年查德威克实验,验证了卢瑟福散射截面公式

# 原子行星模型的困难



- ① 原子的中心是原子核,几乎占有原子的全部质量,集中了原子中全部的正电荷。
- ② 电子绕原子核旋转。
- ③ 原子核的体积比原子的体积小得 多。

#### ◆ 无法解释原子具有特定的大小

电子绕原子核圆周运动的半径可取任何值。

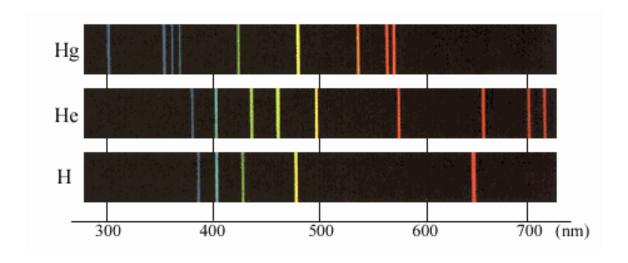
#### ◆ 无法解释原子的稳定性

作圆周运动的电子具有加速度,会发出电磁辐射而损失能量,半径越来越小,最终落入原子核中。

#### ◆ 无法解释实验所得的线光谱

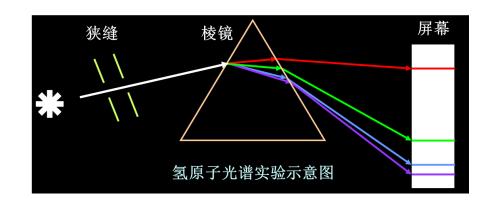
按电磁学理论, 电子绕电荷为的原子核作圆周运动时, 电子的轨道半径、速度和辐射频率连续变化, 因此原子发射的应该是连续光谱。

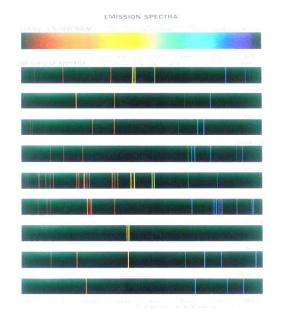
#### 原子光谱



原子发光是原子的重要现象, 光谱学的数据对研究物质结构具有重要的意义。

1853年,瑞典物理学家埃格斯特朗(A. J. Angstrom)测出了氢原子在可见光和近紫外波段的光谱





# Balmer公式



1885年,瑞士人巴尔末总结已看到的14条光谱为一个经验公式:

$$\lambda = 3645.6 \frac{n^2}{n^2 - 2^2}, \qquad n = 3,4,5 \dots$$

 $n \to \infty$ :线系限

J. J. Balmer

J. R. Rydberg改写为:波数

$$\tilde{v} = \frac{1}{\lambda} = R_H \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right), \qquad R_H = 1.0967758 \times 10^7 \text{m}^{-1}$$

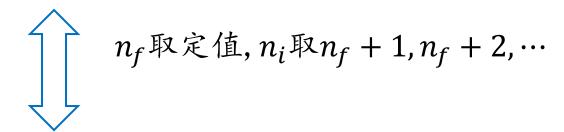
# 谱项



J. R. Rydberg

1889年, 里得堡提出:

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



$$\tilde{\nu} = T_m - T_n \qquad \qquad \sharp + T_n = \frac{R}{n^2}$$

# Bohr假设

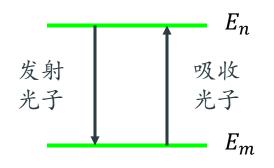
受Planck量子论、Einstein光子概念以及 Balmer公式的启发,提出微观过程中经典物理 学不再适用,应该引入量子化(1913年):

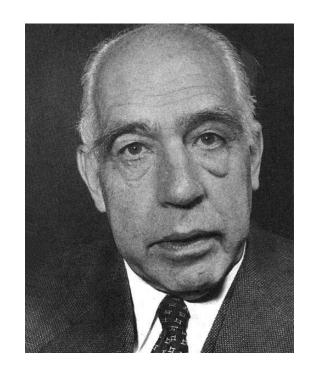
- ◆ 定态:原子存在一系列具有确定能量的稳 定状态
- ◆ 频率规则:原子从一个定态跃迁到另一个 定态时,原子吸收或发射光子,

$$h\nu = |E_f - E_i|$$

◆ 角动量量子化:原子中电子的轨道角动量 只能是Planck常数的整数倍

$$mvr = n\hbar$$
,  $n = 1,2,3,\cdots$ 



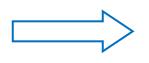


Niels Bohr

# Bohr的氢原子模型

◆ Bohr假设+原子行星模型

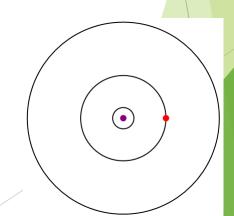
$$\frac{mv^2}{r} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r^2}$$



$$r = \frac{4\pi\varepsilon_0\hbar^2}{m_e e^2} \frac{n^2}{Z}$$
$$v = \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0\hbar} \frac{Z}{n}$$

氢原子
$$Z=1$$
, 
$$a_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{4\pi\varepsilon_0\hbar^2}{m_e e^2}, \qquad r_n = n^2 a_0$$
 
$$\alpha \stackrel{\text{def}}{=} \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0\hbar c} \approx \frac{1}{137}, \qquad v_n = \frac{\alpha c}{n}$$





# 氢原子能级

$$E = \frac{1}{2}m_e v^2 - \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r}$$



代入
$$r_n$$
、 $v_n$ 

$$E_{n} = -\frac{m_{e}Z^{2}e^{4}}{8\varepsilon_{0}^{2}h^{2}n^{2}}$$

$$= -\frac{1}{2n^{2}}m_{e}Z^{2}\alpha^{2}c^{2},$$

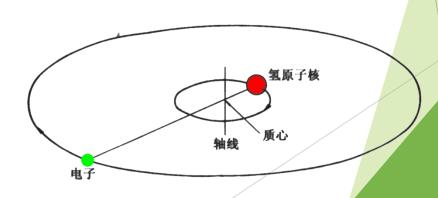
$$n = 1,2,3,\cdots$$

$$n=1$$
, 基态ground state  $E_1=-\frac{1}{2}m_ec^2\alpha^2 \approx -13.6\text{eV}$ 

 $n \ge 2$ , 激发态excited state

# 原子核质量的影响

- ◆前面的推导中都假设原子核不动,而实际上原子核的质量并不是无穷大,固定不动的是原子的质心。
- ◆两体运动可以分解为整体运动(质心运动)和相对运动,计算能级和原子半径时需要考虑的是相对运动。
- ◆为此前面的公式需作修正。



# 质心系中的运动

- ♦ 两个质点的质量 $m_1, m_2$
- ◆位移克克
- ◆ 速度v1,v2
- ◆ 总质量M <sup>def</sup> m<sub>1</sub> + m<sub>2</sub>
- ◆ 质心位移

$$\vec{R} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2}$$

◆ 质心速度

$$\vec{V} = \frac{d\vec{R}}{dt} = \frac{\vec{p}_1 + \vec{p}_2}{M}$$

相对运动:

$$\vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2,$$
 
$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{v}_1 - \vec{v}_2$$

◆ 折合质量:

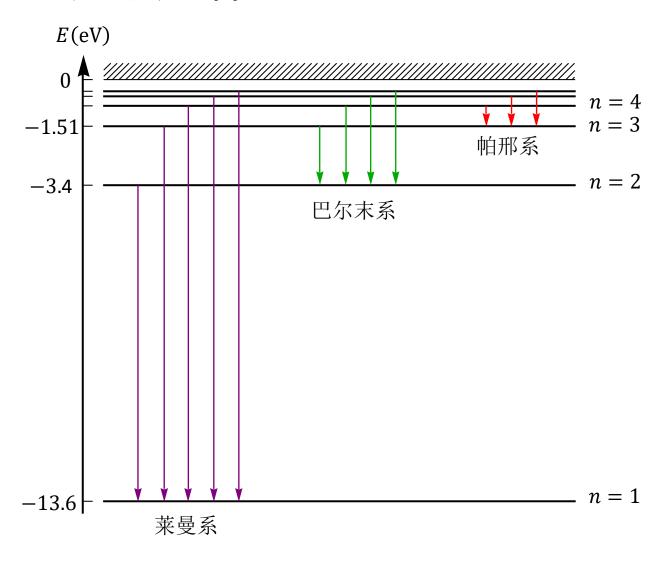
$$\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$$

◆ Koenig定理:

$$\frac{1}{2}m_1\vec{v}_1^2 + \frac{1}{2}m_2\vec{v}_2^2 = \frac{1}{2}M\vec{V}^2 + \frac{1}{2}\mu\vec{v}^2$$



## 氢原子光谱



$$h\nu = E_n - E_m$$

$$\tilde{\nu} = \frac{1}{\lambda} = \frac{h\nu}{hc} = R_{\infty} \left( \frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right)$$

$$R_{\infty} = \frac{m_e \alpha^2 c}{2h} = 1.0973731534(13) \times 10^7 \text{m}^{-1}$$

$$E_n = -\frac{1}{2n^2} \mu Z^2 \alpha^2 c^2$$

$$\mu = \frac{m_e m_p}{m_e + m_p}$$

$$\frac{1}{\lambda} = R_H \left( \frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right)$$

$$R_H = \frac{\mu \alpha^2 c}{2h}$$

与实验值完全符合  $R_H = 1.0967758 \times 10^7 \text{m}^{-1}$ 

# 类氢离子

◆ 玻尔理论可以用来说明类氢离子的光谱

He+,Li++等核外同样是一个电子,可套用前面的公式,只不过Rydberg常数需代入相应的原子核质量来计算。

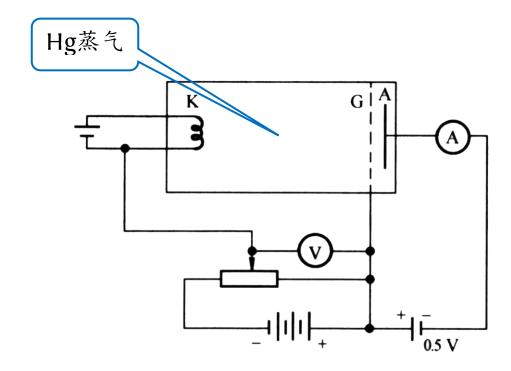
Pickering系是E. C. Pickering于1897年在星体光谱中发现的;后来证实是He+的谱线。

Rydberg:
$$\tilde{v} = R_{\text{He}} \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right)$$

玻尔原子理论解释了Pickering系并预言了其它谱系; 计算的 $R_{\text{He}}$ 和实验几乎完全符合。

# 原子能级量子化的直接验证

◆1914年, J. Franck & G. Hertz

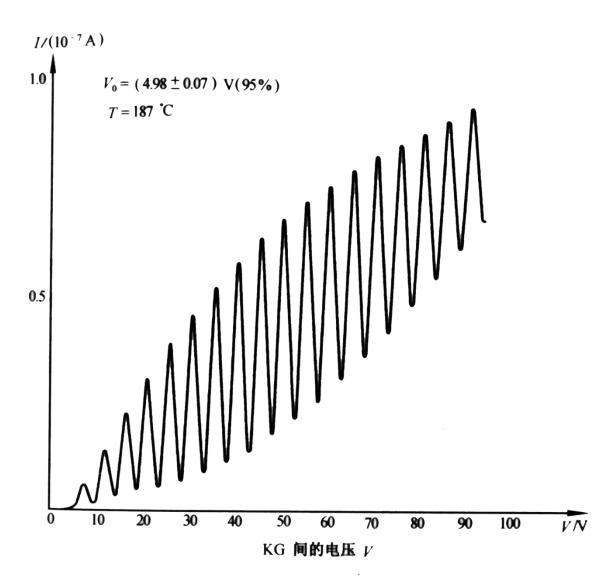




James Franck



Gustav Hertz 1925年诺贝尔奖



电子的能量少于4.9eV时, Hg原子不会吸收其能量, 发生的是弹性碰撞

汞的第一激发电势的测量

# 例: 气体放电管的辐射

◆ 在气体放电管中,一束能量为10eV的电子和单原子气体发生碰撞,发出的辐射波长有:140.2nm,253.6nm和313.2nm。其中253.6nm的光谱较其它两个成分强。给出能级图,以及到达阳极的电子的能量。

$$\Delta E = h\nu = \frac{hc}{\lambda} = \frac{1242}{\lambda} \text{nm} \cdot \text{eV}$$
$$= 8.84 \text{eV}, 4.89 \text{eV}, 3.95 \text{eV}$$



- 8. 84eV \_\_\_\_\_
- 4. 89eV ————

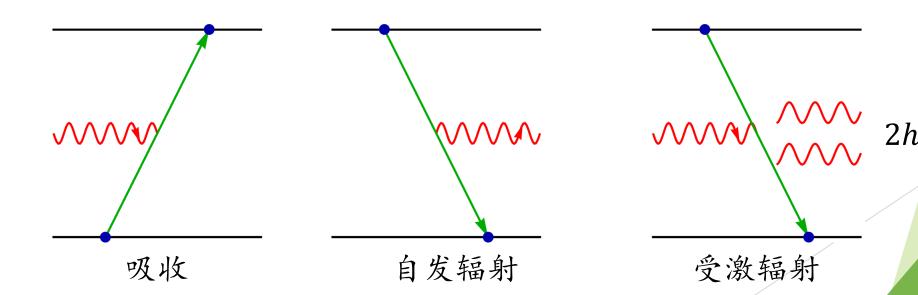
到达阳极的电子能量:

- 1) 未碰撞, 10eV;
- 2) 碰撞后原子处于第一激发态, 10-4.89=5.11eV;
- 3) 碰撞后原子处于第二激发态, 10-8.84=1.16eV;
- 4) 两次碰撞, 10-2×4.89=0.22eV.

基态 0eV

## 原子的三种辐射过程

- ◆吸收
- ◆自发辐射
- ◆ 受激辐射:具有很好的方向和单色性



16:34:25

# 玻尔理论的重要意义和无法克服的困难

◆揭示了微观体系的量子化特征(规律),是原子物理发展 史上一个重要的里程碑,对 量子力学的建立起了巨大推 进作用。

◆提出"定态","能级", "量子跃迁"等概念,在量 子力学中仍很重要,具有极 其深远的影响。 ◆ 不能解释多电子原子光谱、强度、 宽度和偏振性等。

- ◆ 不能说明原子是如何结合成分子、 构成液、固体的。
- ◆ 以经典理论为基础,又生硬地加上 与经典理论不相容的量子化假设, 逻辑不一致——是个半经典半量子理 论。