

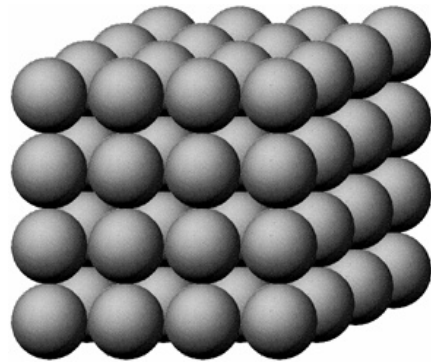
Проблема стабильности и размера атомов

Оценка размера атома

$$\rho = \frac{m}{V} = \frac{A}{N_A V_0}$$

$$V_0 = (2R)^3$$

$$R = \frac{1}{2} \sqrt[3]{\frac{A}{\rho N_A}}$$



Оценка размера электрона

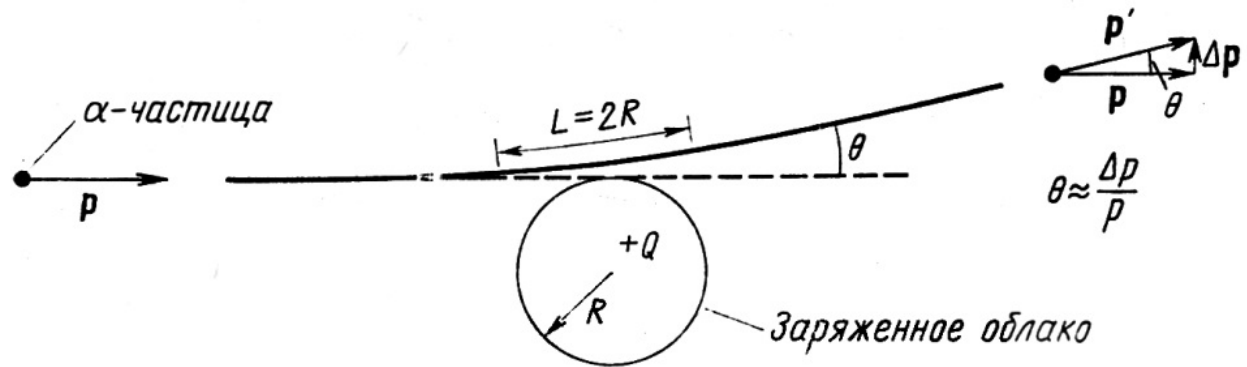
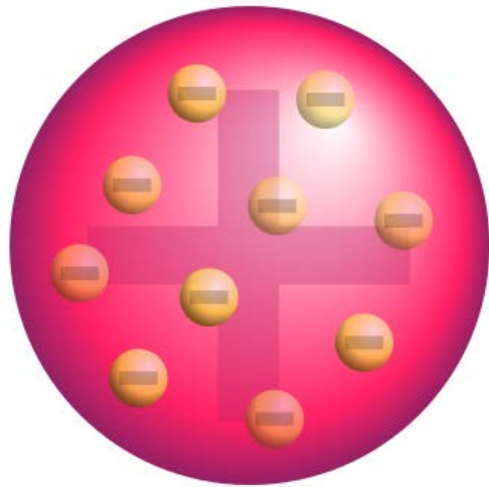
$$mc^2 = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_e}$$

$$r_e = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 mc^2} = 2.8 \cdot 10^{-15}$$

	$\rho, \text{г/см}^3$	A	R, нм
C	3.5	12	0.09
Al	2.7	27	0.13
Fe	7.8	56	0.12
Pt	21.4	195	0.12

Размеры атомов не зависят от плотности и атомного веса

Проблема стабильности и размера атомов. Модель атома Томсона.



Отклонение α -частицы заряженным облаком.

$$\Delta p = F \Delta t = \frac{4eQ}{4\pi\epsilon_0 R V}$$

$$\Theta_1 = \frac{\Delta p}{p} = \frac{2Ze^2}{4\pi\epsilon_0 R E_\alpha} = 3 \cdot 10^{-4} \text{ рад} = 0.02^\circ$$

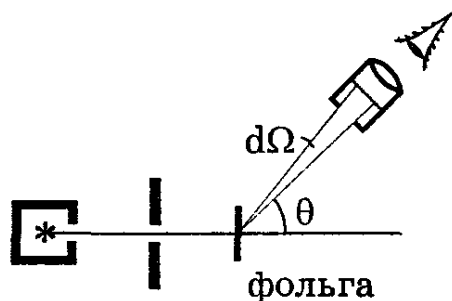
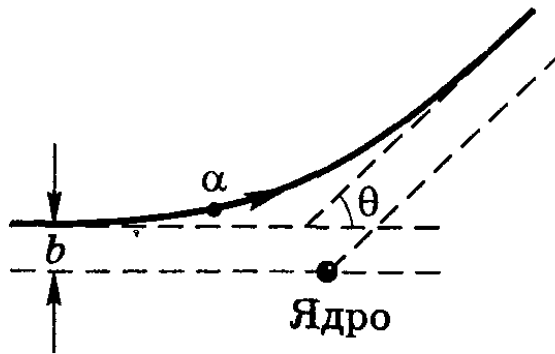
$$\Theta = \sqrt{N} \Theta_1 = 1 - 2^\circ$$

Модель атома Резерфорда. Экспериментальное доказательство существования атомного ядра (1911).

Относительное число рассеянных частиц

$$\frac{dN}{N} = n \left(\frac{qq_0}{4K} \right)^2 \frac{d\Omega}{\sin^4(\theta/2)}$$

формула Резерфорда



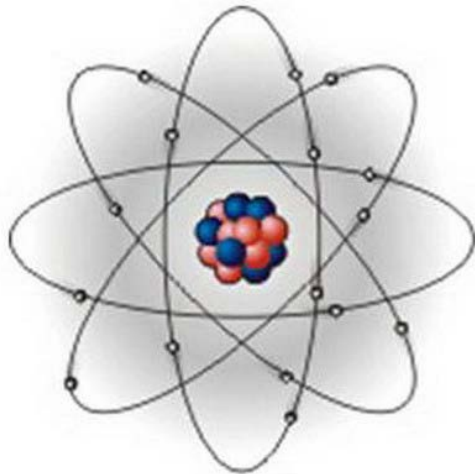
$$dN \cdot \sin^4(\theta/2) = \text{const.}$$

n – число атомов на единицу поверхности, q , q_0 – заряд частицы и ядра,
 K – начальная кинетическая энергия частиц (вдали от ядра)

Проблема стабильности и размера атомов



Эрнест Резерфорд
1871-1937



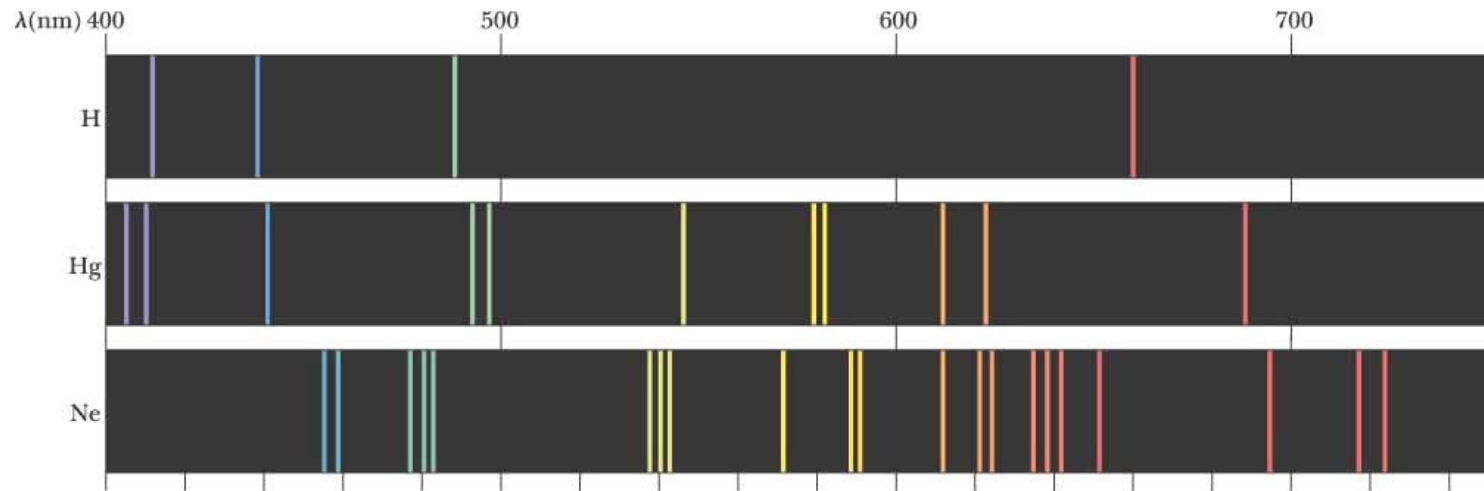
Директор Кавендишской лаборатории (с 1919). Открыл (1899) альфа-лучи, бета-лучи и установил их природу. Создал (1903, совместно с Фредериком Содди) теорию радиоактивности. Предложил (1911) планетарную модель атома. Осуществил (1919) первую искусственную ядерную реакцию. Предсказал (1921) существование нейтрона. Нобелевская премия (1908).

Радиационная неустойчивость модели атома Резерфорда: по классической физике, движущийся с ускорением электрон должен терять энергию за счет излучения и падать на ядро.

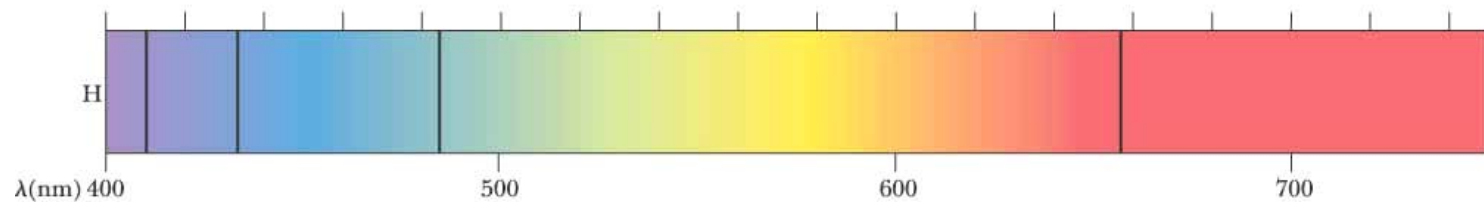
$$P = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{2e^2}{3c^3} a^2$$

$$\tau \approx 10^{-11} c$$

Дискретность атомных спектров



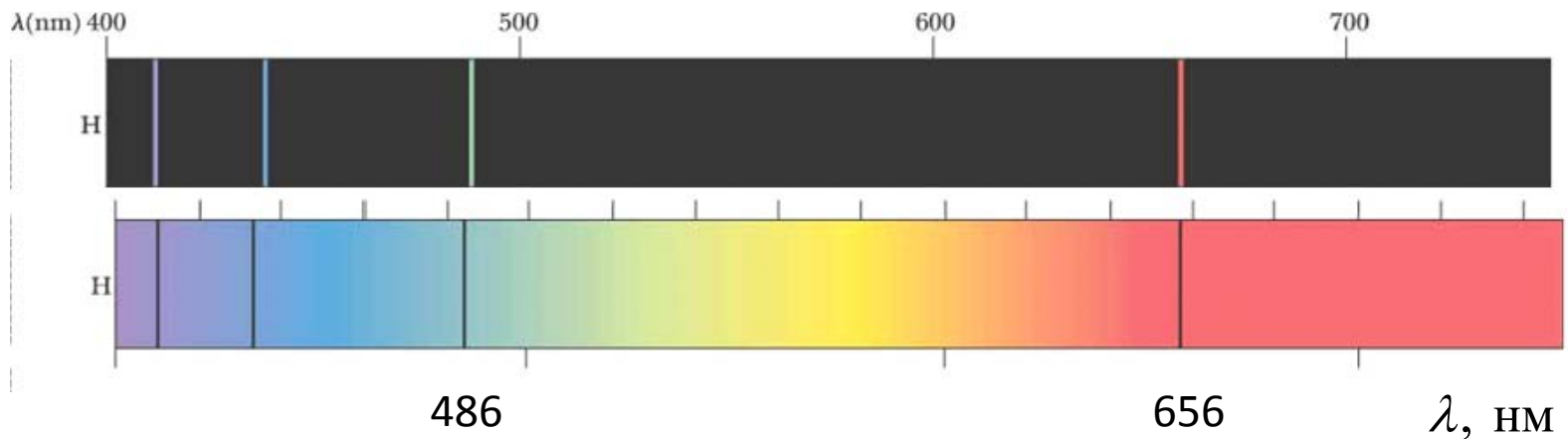
(a)



(b)

Дискретность атомных спектров

Спектры излучения и поглощения атомарного водорода в видимой области



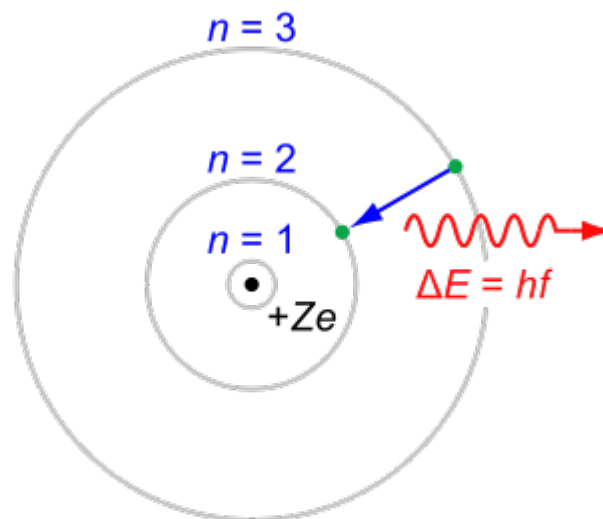
$$\frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right), \quad n = 3, 4, \dots \quad \text{Формула Бальмера (1985)}$$

$$R \approx 109737 \text{ см}^{-1} \quad \text{постоянная Ридберга}$$

Постулаты Бора (1913)

- 1) Атом может находиться в определенных *стационарных состояниях*, которые характеризуются дискретными уровнями энергии E_1, E_2, \dots . В этих состояниях атом не излучает и не поглощает энергию.
- 2) При переходе атома из одного стационарного состояния в другое он излучает (поглощает) квант света (фотон) с энергией

$$\hbar\omega = E_2 - E_1$$



Правило квантования Бора

Принцип соответствия: при предельном переходе квантовые представления должны соответствовать классическим

Согласно представлениям классической физики, электрон, движущийся по круговой орбите с угловой скоростью ω , излучает на частоте ω .

По Планку, энергия излучателя квантуется.

Энергия электрона на орбите

$$|E| = E_{\text{кин}} = \frac{1}{2} m v^2 = \frac{1}{2} m (\omega r)^2$$

По Планку: $E_n = \alpha n \hbar \omega$, $\alpha = \text{const}$

Бор: пусть $\alpha = \frac{1}{2}$ тогда:

$$L = r m v = n \hbar$$

Боровский радиус орбиты и энергия электрона водородоподобных систем (H, He⁺, Li⁺⁺ ...)

Ze - заряд ядра, $m \frac{v^2}{r} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Ze^2}{r^2}$ - уравнение движения

$E = E_{кин} + U = \frac{mv^2}{2} - \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Ze^2}{r} = -\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Ze^2}{2r}$ - энергия электрона

Из правила квантования $L = mvr = n\hbar \Rightarrow v = \frac{n\hbar}{rm}$

$$r_n = 4\pi\epsilon_0 \frac{\hbar^2}{me^2} \frac{n^2}{Z}$$

для ${}_1^1\text{H}$: $r_1 = a_0 \approx 0,53 \cdot 10^{-10} \text{ м} = 0,53 \text{ \AA}$

$$E_n = -\frac{1}{(4\pi\epsilon_0)^2} \frac{me^4}{2\hbar^2} \frac{Z^2}{n^2}$$

$$E_1 = -13,6 \text{ эВ}$$

Спектральные серии водородоподобных систем (H, He⁺, Li²⁺ ...)

Обобщенная формула Бальмера

$$\hbar\omega = E_2 - E_1 = \frac{1}{(4\pi\epsilon_0)^2} \frac{me^4 Z^2}{2\hbar^2} \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) = Z^2 Ry \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right)$$

$$Ry_{\text{эВ}} = \frac{1}{(4\pi\epsilon_0)^2} \frac{me^4}{2\hbar^2} = 13.6 \quad Z Ry_{\text{связи}} = \text{ионизации} = \quad ^2$$

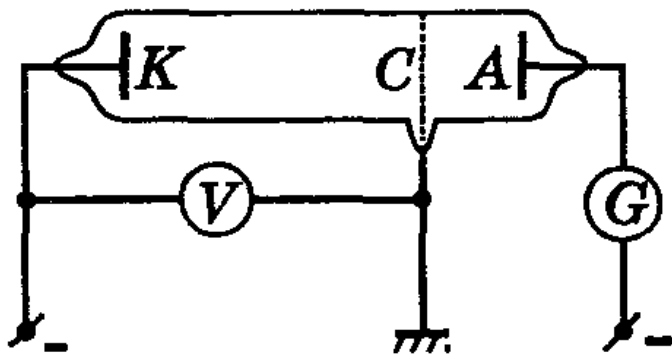
$$\mu = \frac{mM}{M+m} \quad Ry\left(\frac{m}{M}\right) = \frac{Ry}{1 + \frac{m}{M}} \approx Ry\left(1 - \frac{m}{M}\right)$$

Изотопический эффект (сдвиг линий для изотопов водорода):

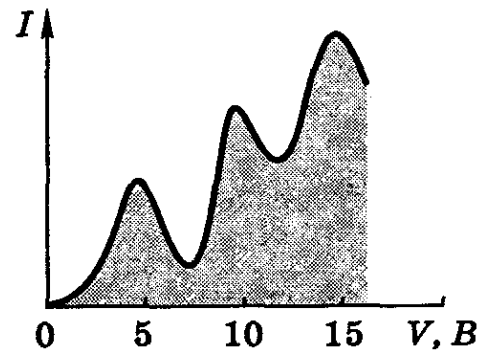
Для дейтерия $Ry(D) - Ry(H) = Ry \frac{m}{2M} \approx 2.7 \cdot 10^{-4} Ry$

Для трития $Ry(T) - Ry(H) = Ry \frac{2m}{3M} \approx 3.6 \cdot 10^{-4} Ry$

Эксперименты Франка и Герца (1913)

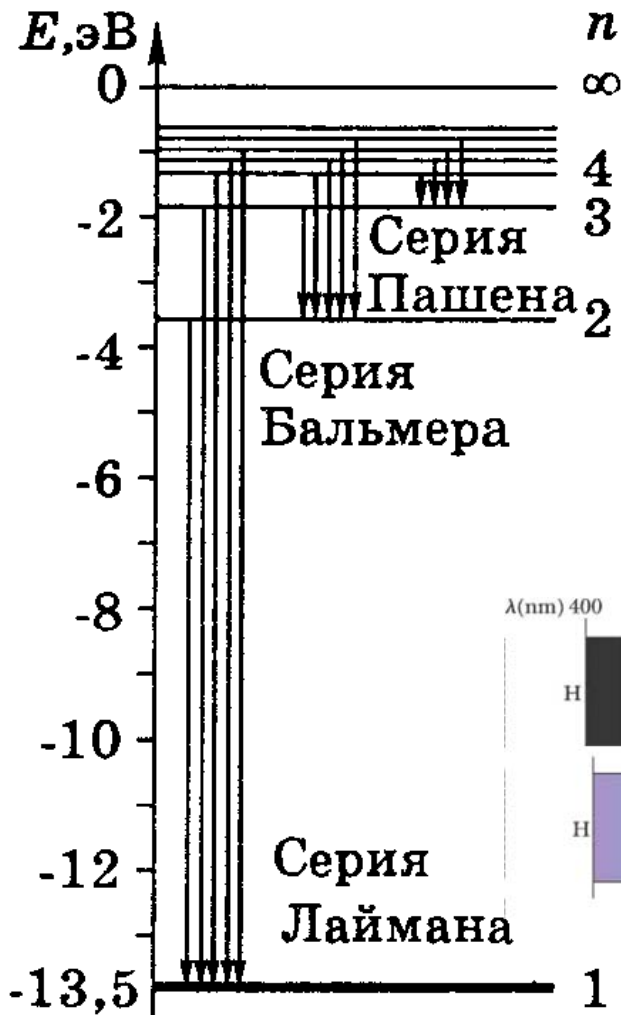


Пары Hg 1 мм рт. ст.



4.9эВ $\lambda=2536\text{\AA}$

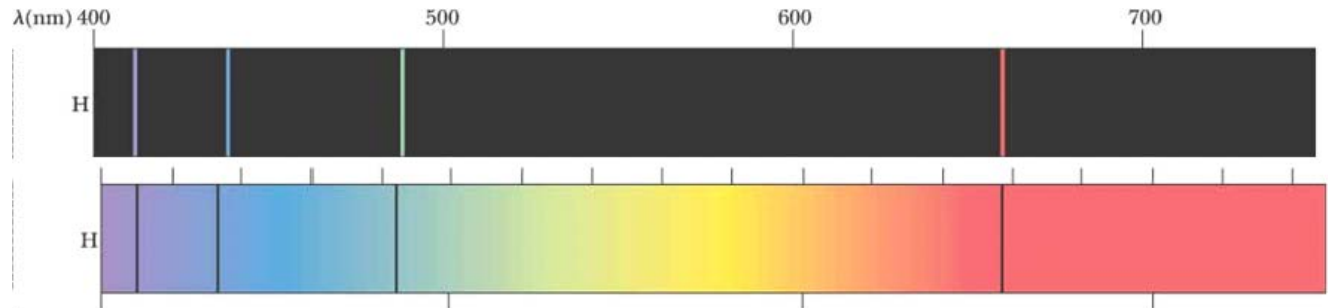
Спектральные серии атома водорода



$$E_n = -Ry \frac{Z^2}{n^2} \Rightarrow E_1(Z=1) = -13,6 \text{ эВ}$$

$$E_2(Z=1) \approx -3,5 \text{ эВ}$$

$$\hbar\omega = E_2 - E_1 = Z^2 Ry \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right)$$



Правило квантования Бора

В атоме водорода электрон движется по круговым орбитам, для которых его момент импульса равен

$$L = n\hbar, \quad n = 1, 2, 3 \dots$$

Правило квантования Бора по де Бройлю

$$L = r_n p = n\hbar \Rightarrow 2\pi r_n = n\lambda$$

$$\lambda = \frac{h}{p} = \frac{2\pi\hbar}{p}$$

На орбите укладывается целое число волн де Бройля

