

**Сегодня: понедельник, 1  
апреля 2024 г.**

## ***Лекция 14.* Волновые свойства микрочастиц**

1. Проблема равновесного электромагнитного излучения
2. Формула Рэля-Джинса. «Ультрафиолетовая катастрофа»
3. Необходимость квантовых представлений. Формула Планка
4. Законы теплового излучения

# Вероятностная интерпретация $\psi$

$\Psi(r, t)$  - комплексная функция

Плотность вероятности обнаружить частицу в окрестности точки  $r$  в момент времени  $t$

$$\rho(\vec{r}, t) = |\Psi(\vec{r}, t)|^2$$

Вероятность нахождения частицы в некоторой области пространства в интервале от  $r$  до  $r + dr$  в момент времени  $t$

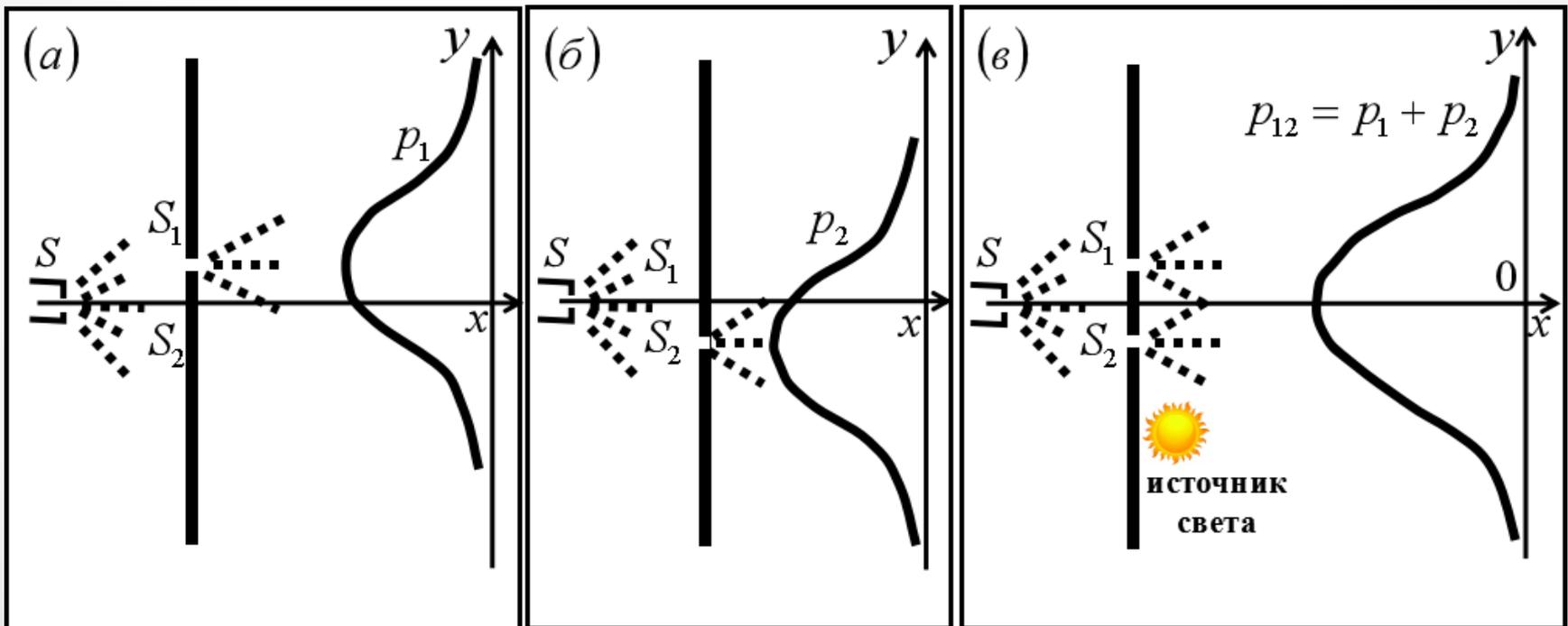
$$|\Psi(r, t)|^2 dV = |\Psi(r, t)|^2 dr = |\Psi(r, t)|^2 dx dy dz = d\rho(r, t)$$

**Условие нормировки:** если интегрировать по всему пространству с достоверностью 100%, что частица находится где-то в нем, то полная вероятность обнаружения частицы

$$\int_{space} |\Psi(\vec{r}, t)|^2 dV = 1$$

# Электроны - «хамелеоны»

Использование слабых пучков позволяет узнать через какое отверстие прошёл электрон. Разместим сильный источник света за пластиной с отверстиями. Заряды рассеивают свет, увидим вспышку у  $S_1$  или  $S_2$ , или у обеих одновременно.



## Наблюдения:

1. раздаётся щелчок на детекторе, наблюдается вспышка на  $S_1$  или  $S_2$ , но никогда у обеих щелей одновременно при любом положении детектора.  
**⇒ электрон не разделяется**
2. Вероятности попадания электрона в произвольную точку  $y$  на экране  $p_1(y)$  и  $p_2(y)$  аналогичны распределению пуль и электронов.  
**⇒ никаких блужданий электрона не существует**
3. Полная вероятность  $p_{12}(y)$  аналогична классических пуль:  
**интерференционная картина исчезла !**  
Но если выключить свет, интерференция появится снова.  
**⇒ Процесс наблюдения оказывает влияние на распределение электронов на экране.**

**Квантово-механический принцип: измерения интерферируют с состояниями микрообъектов**

# Соотношение неопределённостей

$$\Delta p_x \Delta x \geq \hbar, \quad \Delta p_y \Delta y \geq \hbar, \quad \Delta p_z \Delta z \geq \hbar$$

**Не существует способа, который позволил бы провести измерение пассивно, не изменив импульс частицы**

$\Delta p_x, \Delta p_y, \Delta p_z$  – отклонения проекций импульса  
 $\Delta x, \Delta y, \Delta z$  – отклонения проекций радиус-вектора

# Замечание 1

Постоянная Планка имеет размерность действия  $J$

$$[\hbar] = [p][x] = \text{кг} \cdot \text{м}^2 / \text{с}$$

$$[\hbar] = [E][t] = \text{Дж} \cdot \text{с}$$

*Следствие:*  $\hbar$  - элементарное количество действия, единица действия в атомном мире

## Замечание 2

Действие  $J = \hbar/2$  = произведение двух величин, имеющих:

- ✓ геометрическую природу ( $x$ ),
- ✓ динамическую природу ( $p$ )

В квантовой физике:

это **взаимодополняющие переменные**.

В классической физике:

это **канонически сопряжённые пары**.

# Обобщенный принцип неопределённостей

невозможно разработать эксперимент, который мог бы измерять одновременно две сопряжённые динамические переменные с заранее заданной точностью

$$J = \int \sum_i p_i dq_i \geq \frac{\hbar}{2}$$

$$\Delta E \Delta t \geq \frac{\hbar}{2}$$

$q = \{q_1, q_2, \dots, q_n\}$  – полный набор обобщённых координат, характеризующих систему (*конфигурационное пространство*), не обязательно совпадающих с декартовыми;

$\vec{p} = \{p_1, p_2, \dots, p_n\}$  – канонически сопряжённые этим координатам импульсы.

# Задача 1

Согласно гипотезе де Бройля  
любой частице с ненулевой  
массой покоя  $m$  и импульсом  $p$   
МОЖНО ПОСТАВИТЬ В СООТВЕТСТВИЕ  
волну:

$$\Psi(\vec{r}, t) = C e^{\frac{i}{\hbar}(\vec{p}\vec{r} - Et)}$$
$$C = \text{const}$$

Получите уравнение движения  
для свободной  
нерелятивистской частицы,  
описываемой волной де Бройля.

В классическом случае

$$\vec{F} = m\vec{a} = m \frac{d\vec{v}}{dt} = m \frac{d^2\vec{r}}{dt^2}$$

В квантовом случае -  
плоская волна де Бройля

$$\Psi(\vec{r}, t) = C e^{\frac{i}{\hbar}(\vec{p}\vec{r} - Et)}$$

$$\vec{p} = \hbar\vec{k}, \quad E = \hbar\omega$$

$$E = \frac{p^2}{2m}, \quad \hbar\omega = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} \quad \text{дисперсионное соотношение}$$

Продифференцируем волну один раз по  $t$

$$\frac{\partial}{\partial t} \Psi(\vec{r}, t) = \frac{\partial}{\partial t} C e^{\frac{i}{\hbar}(\vec{p}\vec{r} - Et)} = -i\omega \Psi(\vec{r}, t)$$

И ДВАЖДЫ ПО  $\mathbf{r}$

$$\begin{aligned} \left( \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right) \Psi(\vec{r}, t) &= \left( \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right) C e^{i(k_x x + k_y y + k_z z - Et)} \\ &= (i)^2 (k_x^2 + k_y^2 + k_z^2) \Psi(\vec{r}, t) = -k^2 \Psi \end{aligned}$$

Сопоставим эти два уравнения с дисперсионным соотношением

$$\hbar\omega = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi(\vec{r}, t) = \hbar\omega \Psi(\vec{r}, t) \\ -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \Psi(\vec{r}, t) = -\frac{\hbar^2 k^2}{2m} \Psi(\vec{r}, t) \end{array} \right.$$

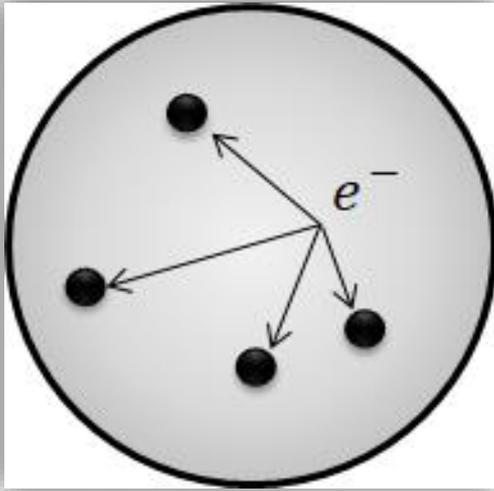
$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi(\vec{r}, t) = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \Psi(\vec{r}, t)$$

# Простейшие модели атома водорода

# Модель Томсона

«Атомы состоят из нескольких отрицательно заряженных корпускул, заключённых в сферу, имеющую однородно распределенный положительный электрический заряд, равным по величине суммарному заряду корпускул»

$$R \approx 1 \text{ \AA}$$



При смещении электрона из положения равновесия появляется возвращающая сила, направленная к центру шара.

Без учета затухания, атом водорода имеет дискретный спектр, состоящий из одной линии.

$$\omega = \sqrt{\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 m R^3}}$$

# Проблема 1. Модель Томсона

*дискретный спектр*

В модели Томсона атом водорода – это равномерно заряженный шар  $R = 1 \text{ \AA}$  с общим зарядом  $q = 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ Кл}$ , в центре которого находится один электрон. Найдите длину волны излучения такого атома.

Найдем  $E$  внутри шара.  
По теореме Гаусса:

$$\oint_S (\vec{E}, d\vec{S}) = \frac{\sum_i q_i}{\varepsilon_0}$$

$$\sum_i q_i = e \frac{r^3}{R^3}$$

$$4\pi r^2 \cdot E(r) = \frac{e}{\varepsilon_0} \frac{r^3}{R^3}$$

$$\vec{E}(r) = \frac{e}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\vec{r}}{R^3}$$

$$\vec{F}(r) = -e\vec{E}(r)$$

$$m\vec{a} = m\ddot{\vec{r}}$$

$$\Rightarrow e \frac{e}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\vec{r}}{R^3} + m\ddot{\vec{r}} = 0$$

$$\ddot{\vec{r}} + \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 m R^3} \vec{r} = 0$$

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 m R^3}}$$

$$\lambda_0 = \frac{2\pi c}{\omega_0} = 4\pi c \sqrt{\frac{\pi \varepsilon_0 m R^3}{e^2}}$$

$$= 4\pi \left( 3 \cdot 10^8 \frac{\text{М}}{\text{с}} \right) \sqrt{\frac{\pi \left( 8,85 \cdot 10^{-12} \frac{\Phi}{\text{М}} \right) \left( 9,1 \cdot 10^{-31} \text{ КГ} \right) \left( 10^{-10} \text{ М} \right)^3}{\left( 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ Кл} \right)^2}}$$

$$= 1,185 \cdot 10^{-7} \text{ М} \approx 120 \text{ нМ}$$

**Ответ: 120 нМ.**

## Проблема 2. Модель Томсона

эффект Зеемана

Для атома водорода в модели Томсона в виде гармонического осциллятора с частотой  $\omega_0$ , определите частоты  $\omega$  излучения в слабом однородном стационарном магнитном поле с напряжённостью  $B$ .

В магнитном  
поле сила  
Лоренца:

$$\vec{F} = -e[\vec{v}, \vec{B}]$$

$$\vec{F} = m\vec{a} = m\ddot{\vec{r}}$$

$$\Rightarrow -e[\vec{v}, \vec{B}] + \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R^3} \vec{r} + m\ddot{\vec{r}} = 0$$

$$\Rightarrow \ddot{\vec{r}} + \frac{e}{m}[\dot{\vec{r}}, \vec{B}] + \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R^3} \vec{r} = 0$$

$$\ddot{\vec{r}} + \frac{e}{m}[\vec{v}, \vec{B}] + \omega_0^2 \vec{r} = 0$$

Направим ось  $z \uparrow \uparrow B$

$$\left\{ \begin{array}{l} \ddot{x} + \frac{e}{m} \dot{y}B + \omega_0^2 x = 0 \\ \ddot{y} - \frac{e}{m} \dot{x}B + \omega_0^2 y = 0, \\ \ddot{z} + \omega_0^2 z = 0 \end{array} \right. \quad \begin{array}{l} x(t) = x_0 e^{i\omega t}, \\ y(t) = y_0 e^{i\omega t} \end{array}$$

$$\begin{aligned} \left( \omega_0^2 - \omega^2 \right) x_0 + i \frac{eB\omega}{m} y_0 &= 0 \\ -i \frac{eB\omega}{m} x_0 + \left( \omega_0^2 - \omega^2 \right) y_0 &= 0 \end{aligned}$$

$$\begin{vmatrix} (\omega_0^2 - \omega^2) & i \frac{eB\omega}{m} \\ -i \frac{eB\omega}{m} & (\omega_0^2 - \omega^2) \end{vmatrix} = 0$$

$$(\omega_0^2 - \omega^2)^2 = \left( \frac{eB}{m} \right)^2 \omega^2$$

$$|e|B \ll m\omega_0$$

$$\Delta\omega = \omega - \omega_0$$

$$|\Delta\omega| \ll \omega_0$$

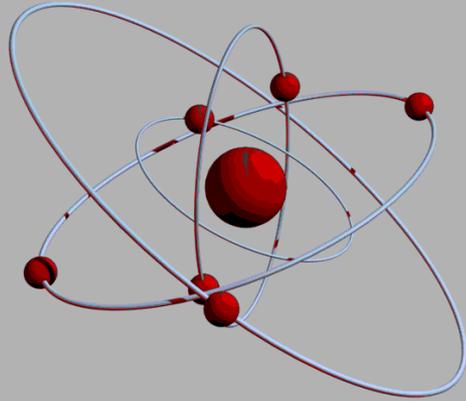
$$4\omega_0^2 (\Delta\omega)^2 \approx \left( \frac{eB}{m} \right)^2 \omega_0^2$$

$$\Delta\omega \approx \pm \frac{eB}{2m} = \pm\Omega$$

$$\Omega = \frac{eB}{2m}$$

**Ответ:**  $\omega_0, \omega_0 \pm \Omega$  –  
нормальный эффект  
Зеемана

# Планетарная модель Резерфорда



$$\tau = \frac{4\pi^2 \varepsilon_0^2 m_e^2 c^3 r_0^3}{e^4}$$

$$\nu = \omega R$$

Атом - система зарядов, в центре которой тяжёлое положительное ядро с размерами  $\leq 10^{-14}$  м, вокруг вращаются электроны. Время жизни  $\sim 10^{-11} \div 10^{-8}$  с. Спектр излучения должен быть сплошным: электронная орбита коллапсирует, т.е. её орбитальная частота непрерывно возрастает.

# Проблема 3. Модель Резерфорда

*Время жизни*

Оцените время падения  
электрона на ядро в рамках  
модели Резерфорда.

$$E = \frac{m\omega^2}{2} - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r}$$

$$m\ddot{\vec{r}} = \vec{F} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{\vec{r}}{r^3}$$

$$\ddot{r} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 m r^2} = \frac{v^2}{r}$$

$$v^2 = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 m r}$$

$$E = \frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r} - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} = -\frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r}$$

$$P = -\frac{dE}{dt} = \frac{d}{dt} \left( -\frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r} \right)$$

$$P = \frac{1}{6\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{c^3} \ddot{r}^2 = \frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r^2} \frac{dr}{dt}$$

$$= \frac{1}{6\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{c^3} \left( \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 m r^2} \right)^2$$

$$\frac{dr}{dt} = \frac{e^4}{12\pi^2 \epsilon_0^2 m^2 c^3 r^2}$$

$$dt = \frac{12\pi^2 \varepsilon_0^2 m^2 c^3 r^2}{e^4} dr$$

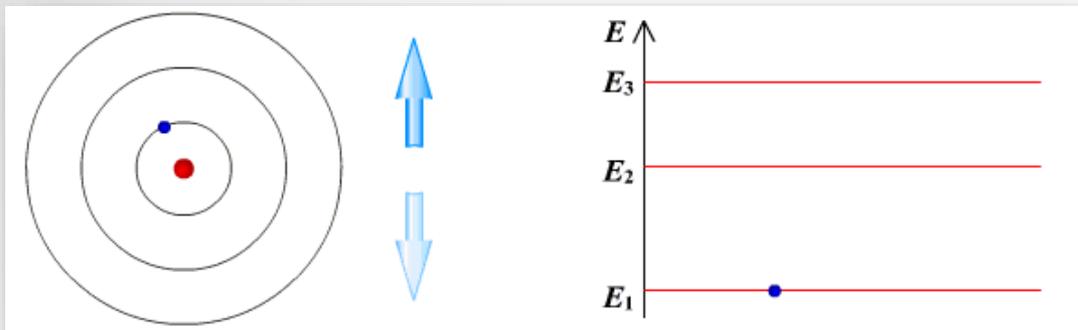
Интегрируем: при  $t = 0 \rightarrow r = r_0$ ,  
при  $t = \tau$  упадет на ядро  $r = 0$

$$\tau = \frac{4\pi^2 \varepsilon_0^2 m^2 c^3 r_0^3}{e^4}$$

$$= \frac{4\pi^2 (8,85 \cdot 10^{-12} \text{ Ф/м})^2 (9,1 \cdot 10^{-31} \text{ кг})^2 (3 \cdot 10^8 \text{ м/с})^3 (0,053 \cdot 10^{-9})^3}{(1,6 \cdot 10^{-19} \text{ Кл})^4}$$

**Ответ:**  $= 1,57 \cdot 10^{-11} \text{ с}$

# Модель Бора



$$L = n\hbar$$

$$\hbar\omega = E_n - E_m$$

$$E = \frac{1}{2}m_e v^2 - \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{r},$$

$$\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} = m_e \frac{v^2}{r}$$

- Существует **дискретный набор стационарных состояний** с  $E_1, E_2, \dots, E_n, \dots$ , где атом не излучает и не поглощает энергию.
- **Стационарные состояния** - орбиты, где угловой момент электрона = целое число, кратное  $\hbar$ :
- Испускание/поглощение излучения при переходах атома из одного состояния  $E_n$  в другое  $E_m$  и осуществляется фотоном
- Динамика электрона на орбите определяется уравнениями классической физики.

$$E_n = -\frac{m_e}{2\hbar^2} \left( \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{1}{n^2} = -\frac{\mathfrak{R}}{n^2}$$

$$\mathfrak{R} = \frac{m_e}{2\hbar^2} \left( \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 = 13,6 \text{ эВ}$$

$$r_n = \left( \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{m_e e^2} \right) n^2 = n^2 a_0$$

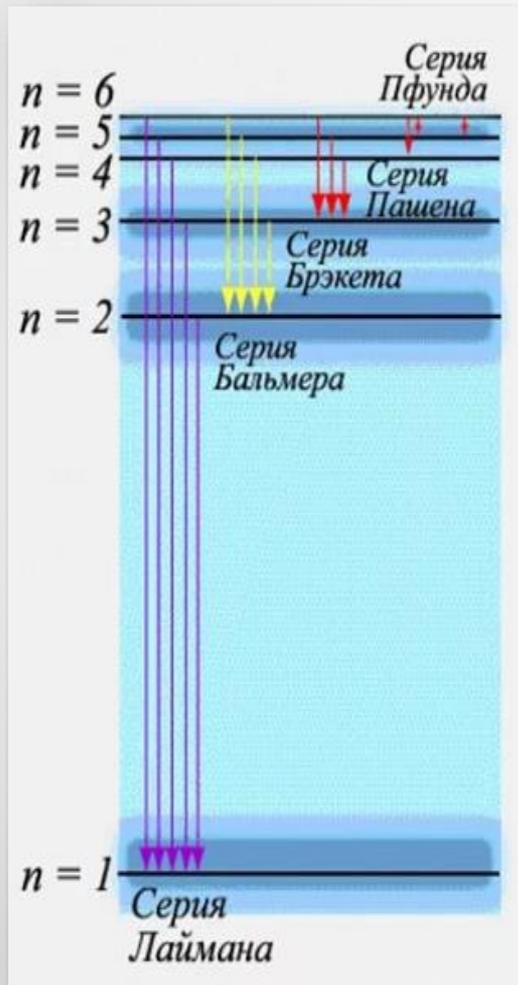
$$r_n = \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{\mu e^2} n^2,$$
$$E_n = -\frac{\mu}{2\hbar^2} \left( \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{1}{n^2},$$
$$\mu = \frac{m_e m_p}{m_e + m_p}$$

# Недостатки теории Бора



- ✓ Логическая противоречивость теории: ни последовательно классическая, ни последовательно квантовая теория.
- ✓ Постулаты и схема «квантования» имеют произвольный характер и не вытекают из первых принципов теории.
- ✓ Постулат стационарных состояний противоречит законам классической электродинамики
- ✓ Где находится электрон в процессе перехода с одной орбиты на другую, если промежуточные состояния «запрещены»?
- ✓ Не объясняет интенсивность спектральных линий,
- ✓ Не объясняет поведение электрона в атоме в присутствии внешнего магнитного поля,
- ✓ Справедлива только для водородоподобных атомов

# Обобщенная формула Бальмера



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

Позволяет рассчитать длины волн линий в спектре

$Z$  – зарядовое число,

$n$  и  $m > n > 0$  – целые, числа,

$n = 1$  для серии Лаймана,

$n = 2$  для серии Бальмера,

$n = 3$  для серии Пашена,

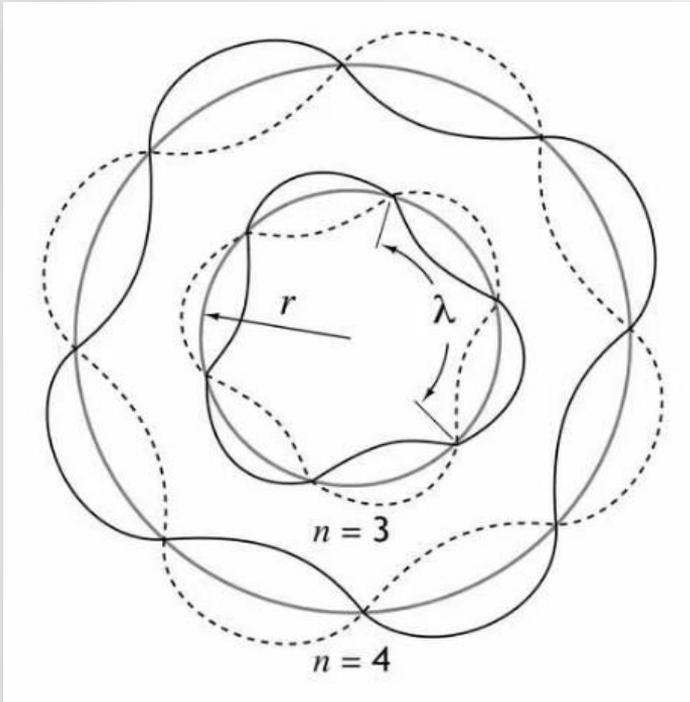
$n = 4$  для серии Брэкета, ...

$m = n + 1, n + 2, \dots$ ,

$R$  – постоянная Ридберга

$$R = \frac{me^4}{8\varepsilon_0^2 h^3 c}$$
$$= 1,097 \cdot 10^7 \text{ м}^{-1}$$

# Правила Вильсона – Зоммерфельда



Объединяет два правила квантования

$E = nh\nu$  – соотношение Планка, и

$L = n\hbar$  – соотношение Бора

через *квантование действия*:

$n$  – квантовое число,  $p$  – обобщенный импульс, сопряжено связанный с  $q$ .

Интеграл берётся за один период  $q$ .

Правило применимо только к системам с периодическими во времени координатами

$$J = \oint p dq = nh,$$

$$(n = 0, 1, 2, 3, \dots)$$

# Проблема 4а. Правило Вильсона–Зоммерфельда

Условие Планка

Покажите, что из правила квантования Вильсона–Зоммерфельда следует правило квантования Планка  $E = n\hbar\omega$

$$\oint p dx = 2\pi\hbar n$$

Рассмотрим одномерный гармонический осциллятор: частица  $m$  в интервале

$$-a \leq x \leq a$$

$$E(x, p) = \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2} m\omega^2 x^2$$

$$p(E, x) = \pm \sqrt{2mE - m^2 \omega^2 x^2}$$

Точки поворота:

$$E = U(\pm a) = \frac{1}{2} m\omega^2 a^2$$

$$a = \sqrt{\frac{2E}{m\omega^2}}$$

$$\oint p dx = 2 \int_{-a}^a \sqrt{2mE - m^2 \omega^2 x^2} dx = 4m\omega \int_0^a \sqrt{a^2 - x^2} dx$$

- Перейдем к полярным координатам  $(x, \varphi)$ ,  $\varphi \in (-\pi, \pi]$ .
- Введем переменную  $x = \sin \varphi$
- Пересчитаем пределы интегрирования

$$= 4m\omega a^2 \int_0^{\pi/2} \cos^2 \varphi d\varphi = 4m\omega \frac{a^2}{2} \int_0^{\pi/2} (1 + \cos 2\varphi) d\varphi$$

$$= \frac{4m\omega \pi a^2}{4} = m\omega \pi a^2$$

$$J = \oint p dx = 4m\omega \pi a^2 = \frac{2Em\omega \pi}{m\omega^2} = \frac{2\pi E}{\omega}$$

$$\oint p dx = 2\pi \hbar n, \Rightarrow \frac{2\pi E}{\omega} = 2\pi \hbar n \Rightarrow E = n\hbar\omega$$

# Проблема 4Б. Правило Вильсона–Зоммерфельда

Условие Бора

Покажите, что из правила квантования Вильсона–Зоммерфельда следует правило Бора для углового орбитального момента  $L = n\hbar$

$$\oint p dx = 2\pi\hbar n$$

Для электрона на круговой орбите  $r$  используем  $(r, \varphi)$ . Тогда  $q = \varphi = f(t)$ , а сопряженный обобщенный импульс  $p = L$ :

$$\oint L d\varphi = 2\pi\hbar n$$

Для сферически симметричных потенциалов (движение в кулоновском поле):  $L = \text{const}$ .

$$L \int_0^{2\pi} d\varphi = 2\pi\hbar n \quad \Rightarrow \quad L = n\hbar$$