

---

---

## ЛЕКЦИЯ 14

---

# РАВНОВЕСНОЕ ИЗЛУЧЕНИЕ. ФОРМУЛА ПЛАНКА

В начале этого курса лекций рассматривались свойства света, то есть свойства фотонов. Также изучались законы взаимодействия света с веществом, фотоэффект и эффект Комптона.

Затем было рассмотрено испускание света микроскопическими системами — атомом, атомным ядром. Текущая лекция также будет посвящена свету, но который излучают не атомы или нагретые газы, а, например, солнце или электрическая лампочка.

Будем рассматривать **равновесное излучение**, то есть излучение абсолютно твердого тела. Это излучение имеет непрерывный спектр — дискретных линий в нем не существует.

Рассмотрим, например, натрий. При нагревании натрия на горелке Бунзена излучение будет иметь дискретный спектр.

Однако, при нагревании твердого тела, например, кристалла соли  $\text{NaCl}$ , излучение будет иметь непрерывный спектр.

Дело в том, что в случае натрия излучение происходит за счет перехода электронов из более высокого состояния в более низкое. В случае твердого тела  $\text{NaCl}$  причиной излучения также являются переходы электронов, однако электроны в этом случае не принадлежат какому-либо атому, то есть являются общими.

В металлах свободные электроны являются причиной возникновения электрического тока. У свободных электронов, не связанных с атомами, дискретного спектра не может быть, поэтому они излучают непрерывный спектр.

Рассмотрим более подробно природу и законы излучения твердого тела. Изучение теплового излучения началось с работ Кирхгофа в 1859 году. Кирхгоф обратил внимание, что излучение суть тепло, поэтому к нему могут быть применены законы термодинамики (тепловые законы).

Работы Кирхгофа подтолкнули других ученых к изучению спектров излучения. Зависимость плотности излучения твердого тела  $\rho_\omega$  от частоты  $\omega$  представлена на рисунке 14.1.

Из этого графика можно заключить, что существует максимум спектрального из-



Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

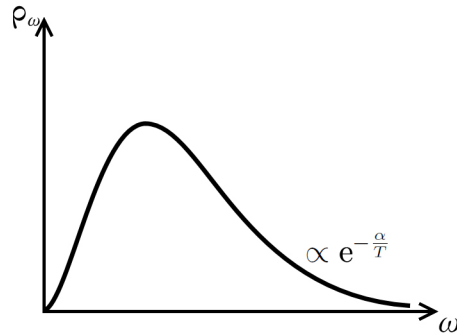


Рис. 14.1

лучения, который сдвигается в сторону больших частот при увеличении температуры. Было отмечено, что при больших частотах  $\omega$

$$\rho_{\omega}(\omega) \sim e^{-\frac{\alpha}{T}}.$$

В начале XX века было экспериментально получено, что на рисунке 14.1 участок функции  $\rho_{\omega}(\omega)$  при малых частотах не соответствует формуле, полученной Вином. Было получено, что

$$\rho_{\omega}(\omega) \xrightarrow{\omega \rightarrow 0} \omega^2,$$

при малых частотах  $\omega$ .

Макс Планк смог получить формулу равновесного излучения, описав закон  $\rho_{\omega}(\omega)$ . Он пришел к выводу, что излучение и поглощение света происходит только квантами (фотонами), энергия которых определяется следующим образом:

$$E = \hbar\omega, \quad (14.1)$$

где  $\hbar$  — приведенная постоянная Планка:

$$\hbar = \frac{h}{2\pi}.$$

Только введя дискретность в процессы излучения и поглощения света, Макс Планк смог получить и объяснить формулу для равновесного теплового излучения.

Прежде чем получить формулу Планка, произведем предварительные математические выкладки. Квантование Бора имеет следующий вид:

$$pr = nh, \quad (14.2)$$

то есть импульс имеет дискретную природу и кратен постоянной Планка.

Это означает, что в шестимерном фазовом пространстве

$$\Gamma = \{p, x\}$$

состояния являются дискретными: каждой частице в фазовом пространстве соответствует некоторый ненулевой фазовый объем.

В классической механике это не так: положение частицы в пространстве и ее им-



Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)

**!** Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

пульс точно определены. Следовательно, в классической механике в фазовом пространстве частице всегда соответствует некоторая точка. Правило квантования Бора–Зоммерфельда (14.2) в развернутом виде записывается следующим образом:

$$\oint p dr = nh = n \cdot 2\pi\hbar.$$

Таким образом, по каждой координате дискретность составляет  $2\pi\hbar$  и, следовательно, объем, который занимает частица в фазовом пространстве, определяется следующим образом:

$$\Delta p = (2\pi\hbar)^3. \quad (14.3)$$

В отличие от соотношения неопределенностей, представляющего собой неравенство, это равенство является точным: одному состоянию в точности соответствует фазовый объем (14.3). Напомним, что состояние любой системы характеризуется значением импульса и координаты.

Полное число состояний определяется следующим образом:

$$N = (2J + 1) \cdot \frac{\Gamma}{(2\pi\hbar)^3}, \quad (14.4)$$

где  $2J + 1$  — вырождение по импульсу (мультиплетное состояние),

$\Gamma$  — фазовый объем.

Плотность состояний определяет число состояний в интервале энергии:

$$g(E) = \frac{dN}{dE} = \frac{dN}{dp} \frac{dp}{dE}, \quad (14.5)$$

где  $\frac{dp}{dE}$  — закон дисперсии для данной системы.

Для свободной частицы закон дисперсии имеет квадратичный характер:

$$E = \frac{p^2}{2m}.$$

Подставляя формулу для полного числа состояний (14.4) в закон дисперсии (14.5), получим, при условии что максимальный импульс равен  $p$ :

$$g(E) = (2J + 1) \frac{d}{dp} \left( \frac{4\pi p^3}{3(2\pi\hbar)^3} \cdot V \right) \frac{dp}{dE} = (2J + 1) \frac{3\pi p^2}{(2\pi\hbar)^3} V \frac{dp}{dE}, \quad (14.6)$$

где  $V$  — координационный объем.

Для фотонов закон дисперсии и мультиплетность определяются следующим образом:

$$E = pc, \quad 2J + 1 = 2,$$

поскольку у фотона существует только две возможные поляризации.

Из закона дисперсии для фотонов, выразив импульс, получим:

$$p = \frac{E}{c} \Rightarrow \frac{dp}{dE} = \frac{1}{c}.$$

**!** Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)



*Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).*

Плотность состояний (14.6) в этом случае примет вид:

$$g(E) = 2 \frac{4\pi p^2}{8\pi^3 \hbar^2} \cdot V \frac{1}{c} = \frac{p^2}{\pi^2 \hbar^3} \frac{V}{c} = V \cdot \frac{E^2}{\pi^2 \hbar^3 c^3}.$$

В частотном виде, согласно (14.1), это выражение примет следующий вид:

$$g(\omega) = V \cdot \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} d\omega. \quad (14.7)$$

Таким образом, для безмассовых частиц плотность состояний пропорциональна  $\omega^2$ . Зависимость (14.7) представлена на рисунке 14.2.

Для частиц, обладающих массой, в нерелятивистском случае

$$E = \frac{p^2}{2m} \Rightarrow dE = \frac{p}{m} dp$$

и, следовательно, получим закон дисперсии для свободной частицы, обладающей ненулевой массой:

$$\frac{dE}{dp} = \frac{p}{m} \Rightarrow \frac{dp}{dE} = \frac{m}{p} = \frac{m}{\sqrt{2mE}} = \sqrt{\frac{m}{2E}}.$$

В этом случае плотность состояний (14.6) окажется равной:

$$g(E) = (2J + 1) \frac{4\pi p^2}{(2\pi \hbar)^3} V \frac{dp}{dE} = (2J + 1) \frac{4\pi \cdot 2mE}{8\pi^3 \hbar^3} V \cdot \sqrt{\frac{m}{2E}} = (2J + 1) \frac{m^{3/2} E^{1/2}}{\sqrt{2}\pi^2 \hbar^3} V \propto \sqrt{E}.$$



*Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)*

**!** Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

Полученная зависимость для

$$m \neq 0$$

представлена на рисунке 14.2.

Таким образом, плотность состояний для безмассовых частиц определяется следующим образом:

$$g(\omega)d\omega = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} V d\omega.$$

Рассмотрим некоторую теплоизолированную сферу, нагретую до температуры  $T$  (см. рис. 14.3). Если сделать небольшое отверстие на поверхности сферы, то спектр наблюдаемого излучения будет иметь вид как на рисунке 14.4, то есть соответствовать спектру абсолютно черного тела.

Это означает, что из отверстия в сфере будет «вылетать» фотоны. Пусть в некоторой точке  $A$  на внутренней поверхности сферы испускается фотон, который затем поглощается в точке  $B$  на внутренней поверхности сферы.

Затем из точки  $B$  излучается другой фотон, поглощающийся затем в точке  $C$  на поверхности сферы, и так далее. Этот механизм позволяет существовать равновесию между испускаемым и поглощаемым излучением.

Нелинейных процессов не наблюдается в том смысле, что изменения частицы при излучении не наблюдается.

Из рисунка 14.4 видно, что спектр фотонов непрерывный. Фотоны это частицы, следовательно, на каждой частоте имеется некоторое число  $n_\omega$  фотонов:

$$\omega \longrightarrow n_\omega.$$

Можно сказать, что внутри сферического объема 14.3 существуют гармонические осцилляторы. Потенциал гармонического осциллятора имеет квадратичный вид (см. рис. 14.4).

Стационарные состояния гармонического осциллятора равноудалены друг от друга на расстояние

$$\Delta E = \hbar\omega,$$

и, соответственно,  $n$ -ому состоянию соответствует энергия

$$E \simeq n\hbar\omega.$$

Таким образом, можно сказать, что гармонический осциллятор, имеющий  $n$ -ый уровень возбуждения, соответствует тому, что внутри теплоизолированной сферы существует ровно  $n$  фотонов с частотой  $\omega$ .

Следовательно, излучение в этом случае можно заменить бесконечно большим числом осцилляторов в выделенном объеме, каждый из которых возбужден до некоторого  $n_i$ -ого уровня энергии.

Энергия гармонического осциллятора  $E$  определяется следующим образом:

$$E_n = \hbar\omega \left( n + \frac{1}{2} \right).$$

Нахождение плотности излучения на частоте  $\omega$  сводится, таким образом, к отысканию числа фотонов с частотой  $\omega$  при заданной температуре  $T$ .

**!** Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)



**Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).**

При нагревании осциллятора до температуры  $T$  может быть возбужден любой уровень энергии. Следовательно, будет наблюдаться больцмановское распределение по уровням энергии.

Найдем среднюю энергию осциллятора:

$$\langle E \rangle = \sum_{n=0}^{\infty} w_n \cdot E_n,$$

где  $E_n$  — энергия  $n$ -ого уровня,

$w_n$  — вероятность нахождения осциллятора в данном состоянии.

Вероятность того, что при данной температуре  $T$  возбуждается  $n$ -ый уровень, имеет следующий вид:

$$w_n \propto \exp\left\{\left(-\frac{E_n}{kT}\right)\right\}.$$

Чтобы найти плотность состояний  $\rho_\omega$ , необходимо произвести суммирование по всем осцилляторам. Средняя энергия одного осциллятора с частотой  $\omega$  имеет следующий вид:

$$\langle E \rangle_{\text{осц}} = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} E_n e^{-\frac{E_n}{kT}}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{E_n}{kT}}}, \quad (14.8)$$

где знаменатель отвечает за нормировку — сумма всех вероятностей должна быть равна единице.

При выполнении дальнейших преобразований будем считать, что энергия  $n$ -ого возбужденного уровня определяется следующим соотношением:

$$E_n = n\hbar\omega,$$

то есть не учитывать величину  $\hbar\omega/2$ .

Так можно поступить, поскольку энергия  $\hbar\omega/2$  соответствует нулевой температуре. Выражение (14.8) в этом случае примет следующий вид:

$$\langle E \rangle_{\text{осц}} = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} n\hbar\omega e^{-\frac{n\hbar\omega}{kT}}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{n\hbar\omega}{kT}}}. \quad (14.9)$$

Введем следующее обозначение:

$$z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{n\hbar\omega}{kT}}. \quad (14.10)$$

В этом случае производная

$$\frac{\partial z}{\partial \frac{1}{kT}}$$

в точности равна числителю (14.9), взятому с обратным знаком:

$$\frac{\partial z}{\partial \frac{1}{kT}} = \sum_{n=0}^{\infty} (-n\hbar\omega) e^{-\frac{n\hbar\omega}{kT}} = - \sum_{n=0}^{\infty} n\hbar\omega e^{-\frac{n\hbar\omega}{kT}}.$$



**Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)**

**!** Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

Следовательно, выражение (14.9) примет следующий вид:

$$\langle E \rangle_{осц} = \frac{-\frac{\partial z}{\partial \frac{1}{kT}}}{z}. \quad (14.11)$$

Величина  $z$ , задаваемая выражением (14.10), представляет собой сумму бесконечно убывающей геометрической прогрессии.

Напомним, что сумма бесконечно убывающей геометрической прогрессии определяется следующим образом:

$$S = \frac{b_1}{1 - q}.$$

В нашем случае

$$b_1 = 1, \quad q = e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}$$

и, следовательно

$$z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{n\hbar\omega}{kT}} = \frac{1}{1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}}.$$

Числитель в выражении (14.11) в этом случае также легко вычислить:

$$\frac{\partial z}{\partial \frac{1}{kT}} = \frac{-1}{\left(1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}\right)^2} \left( (-1) \cdot (-\hbar\omega) e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}} \right) = -\frac{\hbar\omega e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}}{\left(1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}\right)^2}.$$

Таким образом, средняя энергия осциллятора с частотой  $\omega$  окажется равной:

$$\langle E \rangle_{осц} = \frac{\hbar\omega e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}}{\left(1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}\right)^2} \cdot \left(1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}\right) = \frac{\hbar\omega e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}}{1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}}.$$

Умножая числитель и знаменатель этого выражения на

$$e^{\frac{\hbar\omega}{kT}},$$

получим окончательное выражение для энергии осциллятора:

$$\langle E \rangle_{осц} = \frac{\hbar\omega}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1} = \hbar\omega \cdot \frac{1}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1}.$$

В этом выражении первый сомножитель  $\hbar\omega$  — квант осциллятора, то есть энергия фотона с частотой  $\omega$ . Второй сомножитель представляет собой число фотонов с частотой  $\omega$ .

Величина

$$\frac{1}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1}$$

носит название «Планковский множитель».

Энергия излучения в интервале  $d\omega$  определяется как произведение средней энергии осциллятора и плотности состояний (числа осцилляторов в единице объема):

$$d\mathcal{E}_\omega = \langle E \rangle \cdot g(\omega) d\omega = \hbar\omega \cdot \frac{1}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1} \cdot \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} V d\omega.$$

**!** Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)



*Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).*

Плотность энергии  $\rho(\omega)$  (средняя энергия равновесного излучения в единице объема) имеет следующий вид:

$$\rho_\omega = \frac{1}{V} \frac{d\mathcal{E}_\omega}{d\omega} = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \frac{\hbar\omega}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1} = \frac{\hbar\omega^3}{\pi^2 c^3} \cdot \frac{1}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1}. \quad (14.12)$$

Введем безразмерный параметр

$$\xi = \frac{\hbar\omega}{kT}.$$

В этом случае

$$\frac{\hbar\omega^3}{\pi^2 c^3} = \frac{\hbar^3 \omega^3}{\hbar^2 \pi^2 c^3} = \frac{(\xi kT)^3}{\pi^2 \hbar^2 c^3}.$$

Формула Планка (выражение (14.12)) в этом случае примет следующий вид:

$$\rho_\omega = \frac{k^3 T^3}{\hbar^2 \pi^2 c^3} \frac{\xi^3}{e^\xi - 1}. \quad (14.13)$$

Зависимость  $\rho_\omega(\omega)$  представлена на рисунке 14.5.

Обозначим с помощью  $\omega_{\max}$  частоту, которая соответствует максимуму в спектре  $\rho_\omega(\omega)$ . Найдем значение этого максимума из условия равенства нулю производной  $\rho_\omega(\xi)$  по  $\xi$ :

$$\frac{d\rho}{d\xi} = 0.$$

Дифференцируя формулу (14.13) по  $\xi$ , получим:

$$\frac{d\rho}{d\xi} = \frac{k^3 T^3}{\hbar^2 \pi^2 c^3} \cdot \frac{3\xi^2(e^\xi - 1) - \xi^3 e^\xi}{(e^\xi - 1)^2}.$$

Приравнивая числитель этого выражения к нулю, получим:

$$3\xi^2(e^\xi - 1) - \xi^3 e^\xi = \xi^2(3e^\xi - 3 - \xi e^\xi) = 0 \quad \Rightarrow \quad 3(e^\xi - 1) = \xi e^\xi.$$

Полученное трансцендентное уравнение решается только численно. Численное решение показывает, что

$$\xi = 2,82.$$

Полученная закономерность носит название **закон смещения Вина**:

$$\omega_{\max} \simeq 2,8 \frac{kT}{\hbar} \propto T.$$

При температурах  $T_1$  и  $T_2 > T_1$  отношение координат максимумов плотностей вероятности равно отношению температур (см. рис. 14.6):

$$\frac{\omega_{\max}^{(1)}}{\omega_{\max}^{(2)}} = \frac{T_1}{T_2}.$$

С экспериментальной точки зрения это очевидно: при нагревании предмета в пламени горелки излучение смещается в сторону малых длин волн  $\lambda$  (то есть высоких частот).



*Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)*



**!** Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

Стоит заметить, что в экспериментах всегда измеряется длина волны, а не частота. Формула Планка (14.13) для длин волн имеет следующий вид:

$$\omega = \frac{2\pi c}{\lambda} \Rightarrow \rho_\lambda = 16\pi^2 \frac{\hbar c}{e^{\frac{2\pi\hbar c}{\lambda kT}} - 1} \cdot \frac{d\lambda}{\lambda^5}. \quad (14.14)$$

Это означает, что зависимость от  $\lambda$  имеет немного другой вид, чем от частоты. При проведении экспериментов всегда стоит пользоваться формулой (14.14), описывающей зависимость плотности равновесного излучения черного тела от длины волны.

Максимум по частоте  $\omega_{\max}$  и длине волны  $\lambda_{\max}$  будут различаться:

$$\lambda_{\max} \neq \frac{2\pi c}{\omega_{\max}}.$$

Длина волны, соответствующая максимальному излучению, для распределения по частоте оказывается равной:

$$\lambda_{\max}^{(\omega)} = \frac{0,52}{T} [\text{см}]. \quad (14.15)$$

Например, при длине волны

$$\lambda = 5000 \text{ \AA} = 5 \cdot 10^{-5} \text{ см}$$

температура окажется равной:

$$T^{(\omega)} = \frac{0,52}{\lambda} \simeq \frac{0,5}{5 \cdot 10^{-5}} = 10^4 \text{ К.}$$

Таким образом, при температуре 10000 К максимум излучения по частоте  $\omega$  достигается при длине волны

$$\lambda = 5 \cdot 10^{-5} \text{ см.}$$

При измерениях по длине волны окажется, что максимальная длина волны определяется следующим образом:

$$\lambda_{\max}^{(\lambda)} = \frac{0,29}{T},$$

то есть почти вдвое меньше, чем (14.15).

Температура в этом случае окажется также почти вдвое меньше:

$$T^{(\lambda)} = \frac{0,29}{\lambda} \simeq 5 \cdot 10^3 \text{ К.}$$

Отличие максимумов связано с тем, что измерения проводятся в других переменных.

Рассмотрим асимптотику функции плотности равновесного излучения при высоких и низких температурах. В **квантовом случае**

$$\hbar\omega \gg kT,$$

где  $\hbar\omega$  — квант энергии.

В этом случае

$$\rho_\omega \propto e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}.$$

**!** Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)

Таким образом, при больших  $\omega$  зависимость  $\rho(\omega)$  пропорциональна затухающей к нулю экспоненте (см. рис. 14.7).

Следовательно, в силу дискретности  $\hbar\omega$  на больших частотах черное тело не излучает, поскольку ему оно не обладает достаточной энергией для возбуждения первого энергетического уровня  $\hbar\omega$ .

В классическом случае, наоборот,

$$\hbar\omega \ll kT,$$

то есть частоты малы.

В этом случае при очень больших длинах волн экспоненту можно разложить в ряд:

$$e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} \approx 1 + \frac{\hbar\omega}{kT}.$$

Плотность состояний  $\rho_\omega$  в этом случае примет следующий вид:

$$\rho_\omega \sim \frac{\hbar\omega^3}{\frac{\hbar\omega}{kT} \pi^2 c^3} = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \cdot kT. \quad (14.16)$$

Формула (14.16) носит название **формула Рэлея – Джинса**. Таким образом, при малых  $\omega$  зависимость квадратичная (см. рис. 14.7), а отношение плотности состояний при разных температурах линейно зависит от температуры (см. рис. ??):

$$\frac{\rho_1}{T_1} = \frac{\rho_2}{T_2} \Rightarrow \frac{\rho_1}{\rho_2} = \frac{T_1}{T_2}. \quad (14.17)$$

Таким образом, график ?? (и, соответственно 14.6), очевидно, построен неверно. Сделано это было умышленно.

Согласно формуле (14.17), излучение при температуре  $T_2$  должно быть больше, чем при температуре  $T_1$  (принимая во внимание, что  $T_2$  считается больше, чем  $T_1$ ).

Пересечение кривых  $\rho_\omega^{(T_1)}$  и  $\rho_\omega^{(T_2)}$  на рисунке ?? соответствует случаю, когда излучение одинаково при различных температурах, что невозможно.

На самом деле, кривые на рисунке ?? не должны пересекаться. На самом деле, вид кривых при температурах

$$T_1, \quad T_2 = 2T_1$$

представлен на рисунке ??.

Формула Рэлея – Джинса в классическом случае не ограничивает рост функции  $\rho_\omega$  при больших частотах  $\omega$  (при малых длинах волн).

Таким образом, в классическом случае плотность излучения увеличивается до бесконечности по мере роста частоты излучения. Это явление получило название **«ультрафиолетовая катастрофа»**, и разрешить ее не удавалось до Макса Планка.

Решить этот парадокс можно перейдя к квантовому рассмотрению на больших частотах: энергия первого возбужденного состояния осциллятора равна  $\hbar\omega$ .

Если

$$kT \ll \hbar\omega,$$

**!** Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

то вероятность того, что произойдет возбуждение первого уровня энергии осциллятора очень мала и пропорциональна

$$e^{-\frac{h\omega}{kT}}.$$

Покажем, как в классическом случае получить закон излучения черного тела (не пользуясь квантовым рассмотрением). Считалось, что

$$\rho(\omega) = \frac{\text{средняя энергия осциллятора}}{\text{осциллятора}} \times \frac{\text{число осцилляторов}}{\text{в единице объема}} = kT \times \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3},$$

то есть в точности формула Рэля–Джинса (14.16).

При проверке закона теплового излучения, полученного Максом Планком, наблюдалось потрясающее совпадение теории и эксперимента. Таким образом, объяснить спектр излучения черного тела можно только с помощью гипотезы квантов.

**!** Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)

!

Конспект не проходил проф. редактуру, создан студентами и, возможно, содержит смысловые ошибки. Следите за обновлениями на [lectoriy.mipt.ru](http://lectoriy.mipt.ru).

12

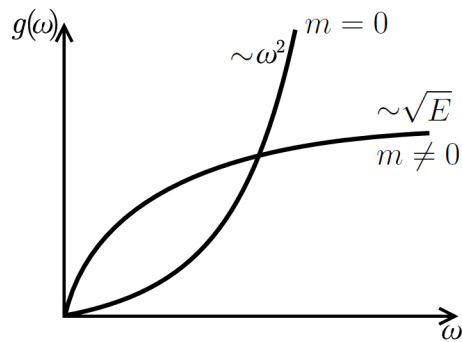


Рис. 14.2

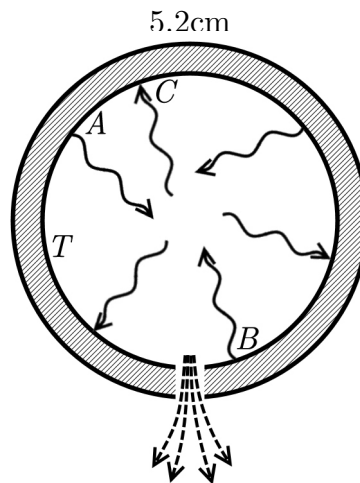


Рис. 14.3

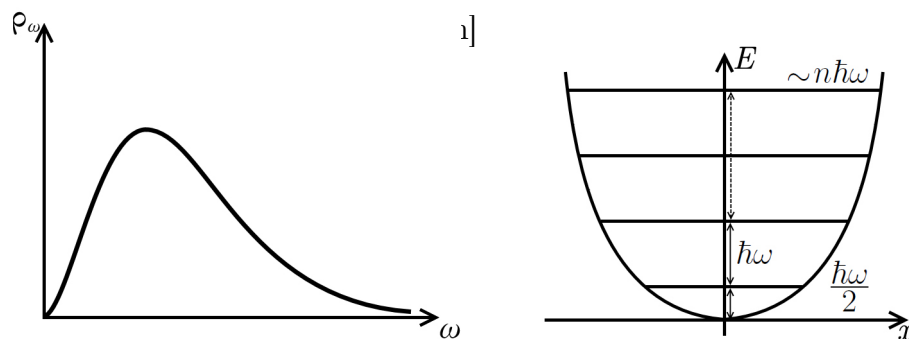


Рис. 14.4

!

Для подготовки к экзаменам пользуйтесь учебной литературой. Об обнаруженных неточностях и замечаниях просьба писать на [pulsar@phystech.edu](mailto:pulsar@phystech.edu)

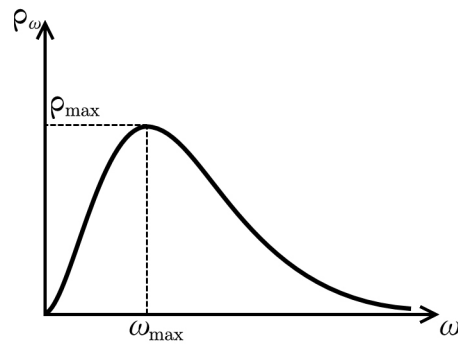


Рис. 14.5

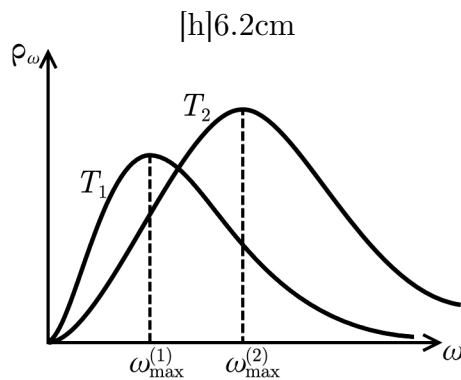


Рис. 14.6

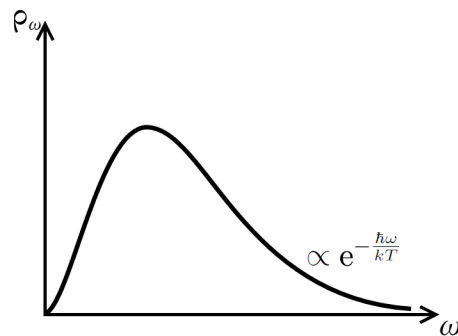


Рис. 14.7

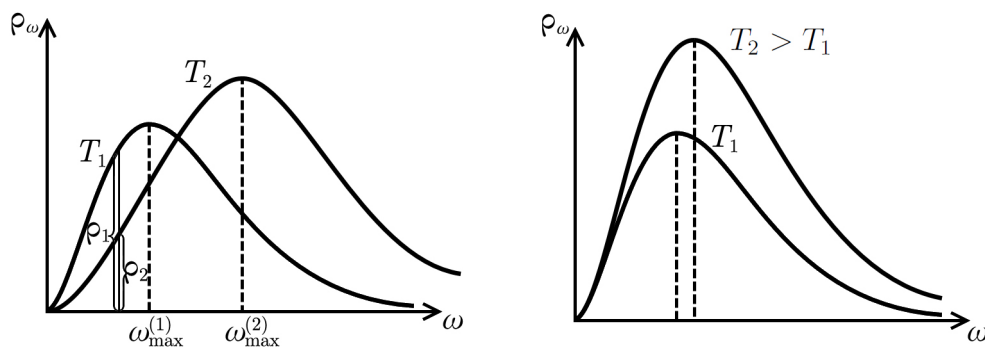


Рис. 14.8