

Тепловое излучение

Тела, имеющие температуру более 0К испускают излучение, которое называется тепловое излучение, излучение происходит за счет внутренней энергии.

Тепловое излучение является радиоволной
Любое излучение и поглощением энергии.



Радиоизлучение
излучает энергию

поглощает энергию

Интегральная излучательность тела

Излучательность тела зависит от длины волны или
частоты излучения

Интегральная излучательность тела - энергия, которая
излучается единицей поверхности тела в единицу времени
во всех направлениях

$$\frac{\Delta W_{\text{изл}}}{S \Delta t} = R_T, \text{ зависит от температуры}$$

$$\frac{dW_{y+y+dy}^{un}}{S \Delta t \cdot dy} - \text{излучательство тела} = R_{v,T} = f(v, T)$$

$$v \leftrightarrow \lambda \quad c = \lambda \cdot v; \quad \lambda = \frac{c}{v}; \quad v = \frac{c}{\lambda} \quad R_T = f'(T)$$



$$\Delta W_{\gamma+\gamma+d\gamma}^{n_{\text{in}}} \Rightarrow dW_{\gamma+\gamma+d\gamma}^{n_{\text{out}}} = R_{\gamma,\tau} dV = R_{\lambda,\tau} d\lambda$$

$$C = \gamma \lambda \quad V = \frac{C}{\lambda} \quad d\lambda = - \frac{C}{\lambda^2} dV \quad R_{\gamma,\tau} = R_{\lambda,\tau} \frac{\lambda^2}{C}$$

Интегральное излучение

Фотоизлучательная способность

$$A_{\gamma,\tau} = \frac{dW_{\gamma, \gamma+d\gamma, \tau}^{\text{наг}}}{dW_{\gamma, \gamma+d\gamma, \tau}^{\text{наг}}} = (0, 1)$$

Оптическая способность (коэффициент отражения)

$$\rho_{\gamma,\tau} = \frac{dW_{\gamma, \gamma+d\gamma, \tau}^{\text{отр}}}{dW_{\gamma, \gamma+d\gamma, \tau}^{\text{наг}}}$$

$$A_{\gamma,\tau} + \rho_{\gamma,\tau} = 1$$

$A_{\gamma,\tau} = \text{const}$, не зависит от длины волны

$$A_{\gamma,\tau} = A_{\tau^{-1}} = \text{const} < 1 \quad \leftarrow \text{серое тело}$$

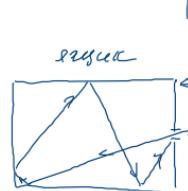
$$R_{\gamma,\tau} = \int_0^\infty R_{\gamma,\tau} dV$$

$$W_{\gamma}^{\text{наг}} = (0 - \infty)$$

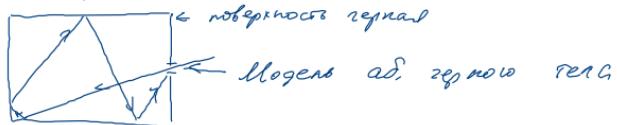
все энергии попадают
 $\delta\gamma = (0 - \infty)$

Абсолютно черное тело

$$A_{\gamma,\tau} \equiv 1$$



поглощ.



$\rho_{\gamma,\tau} = \rho_\tau = \text{const} = 1$ зеркальная поверхность

Закон Кирхгофа

Кирхгоф - второй закон (нагрев) геодинамики
анализ условий изотермической в
изолированный системе тепл

$R_{v,T}$; $A_{v,T}$

$\frac{R_{v,T}}{A_{v,T}}$ не зависит от природы тела и
является функцией универсальной
для всех тел

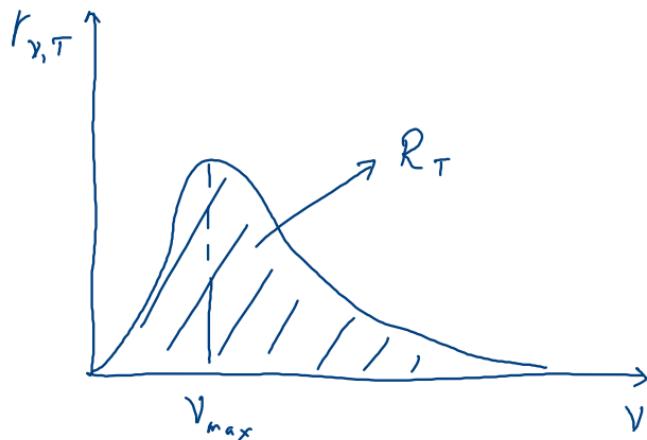
$\frac{R_{v,T}}{A_{v,T}} = k_{v,T}$ - закон Кирхгофа, функция
Кирхгофа

Дис. абсолютного зернового тела

$$A_{v,T} = A_T \equiv 1$$

$R_{v,T} = R_{v,T}$ для дис. зернового тела

$$R_T^{0.7.m} = \int_0^{\infty} \underline{\underline{R}_{v,T}} \cdot dy = \int_0^{\infty} r_{v,T} dy$$



$$\lambda_{max} = \frac{C}{v_{max}}$$

Закон Стефана - Болбумана и закон смещения Вина

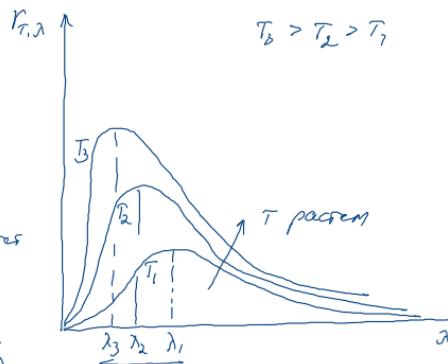
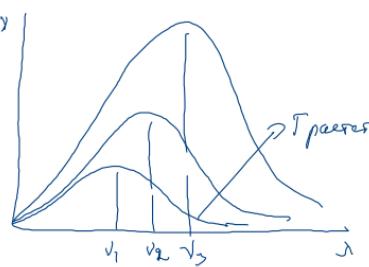
Излучательство тела (спектральная излучательность тела) для абсолютно чистого тела
предсказывается универсальной функцией?

$$R_{\nu,T}^{\text{спр}} = R_{\nu,T}$$

Ю. Стефан (1835 - 1893), 1879

1. Болбуман 1889г.

$$R_{T,\nu} = f(T, \nu) = r_{T,\nu}$$



Закон Стефана - Болбумана

$$\delta = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{Вт}}{(\text{м}^2 \text{К}^4)} \quad \text{Вт} = \frac{\text{Дж}}{\text{с}}$$

$$R_T^{\text{спр}} = \int_0^{\infty} r_{T,\nu} d\nu = \delta T^4$$

$$r_{T,\lambda} \quad R_T = ?$$

Б. Вин (1864 - 1928)

$$\lambda_{\max} = \frac{B}{T}$$

закон Вина
 B - постоянная Вина
 $B = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ м} \cdot \text{К}$

Формула Рэлея - Дракса

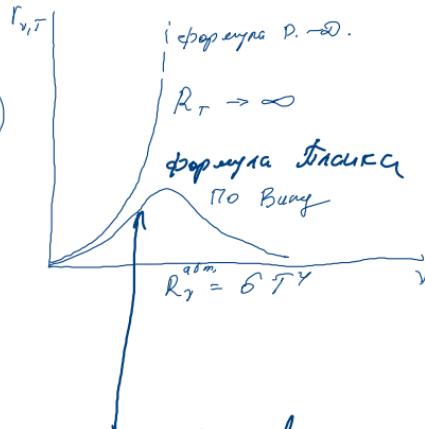
D. Рэлей
D. Дракс (1877 - 1946)

Тепловое излучение

Метод статистической физики

Закон о равновероятном распределении
энергии по степеням свободы

$$r_{v,T} = \frac{2\pi v^3}{c^2} kT$$



Формула Планка

M. Planck, 1900.

Гипотеза

$$E_0 = h\nu ; \quad h = 6,625 \cdot 10^{-34} \text{ Дж} \cdot \text{с}$$

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

+ Статистическое метод

$$R_T = 6T^4, \quad 6 = \frac{2\pi^5 k^4}{15 c^2 h^3}$$

Тело излучает
тепло в первом
 $\Sigma = nh\nu = nE_0$
 n - число частиц

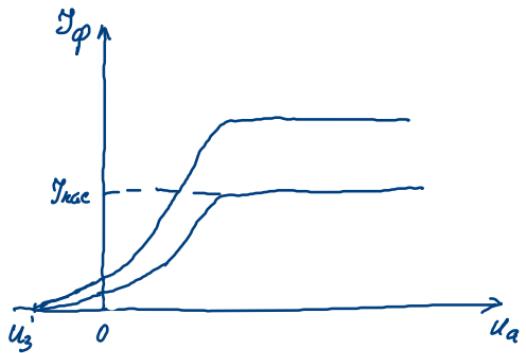
$$r_{v,T} = \frac{2\pi v^2}{c^2} \cdot \frac{hv}{e^{-\frac{hv}{kT}} - 1}$$

$$R_T = \int_0^\infty r_{v,T} dv = \int_0^\infty \frac{2\pi v^2}{c^2} \cdot \frac{hv}{e^{-\frac{hv}{kT}} - 1} dv$$

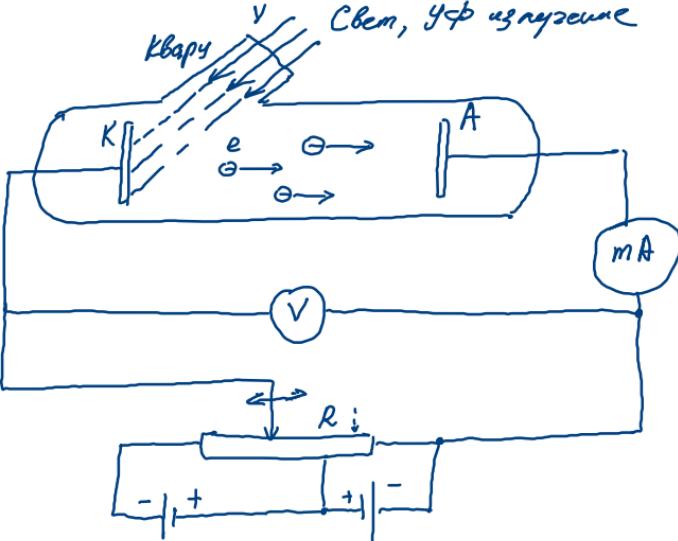
$$T\lambda_{\max} = \frac{hc}{4,965 k} = b^0$$

фотоэфект. Виды фотоэфекта

1. Внешний фотозондаж
2. Внутренний фотозондаж
3. Вакуумный фотозондаж



Г. Герц 1887 , А. Г. Столетов
Свет, УФ излучение



Законы Столетова

1. $V = \text{const}$

2. $I_{max} \propto V, \lambda$

3. U_3 Красная граница фотозондажа

$$I_0 = U_3 e = \frac{m v_{max}^2}{2} = h V_{kp}.$$

- При дифракционной гаситоме падающей света число фотодендронов, образованных из сотова в единицу времени, пропорционально интенсивности света.
- Максимальная начальная скорость (максимальная кинетическая энергия) фотодендронов не зависит от интенсивности падающей света, а определяется только его частотой; кинетика возрастает с увеличением частоты.
- Для каждого вещества существует "красная граница фотодифракции", т.е. максимальная частота ν_0 света, при которой свет способен интенсивно фотодифрагировать не будем.

Уравнение Гюнтерта для внешнего фотодифракции

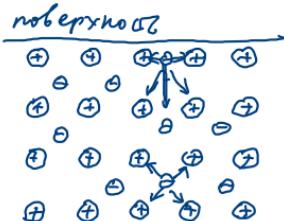
1905г. А. Гюнтерт

Число: свет (т. ч. как излучение)
не только излучающее излучение
(число И. Бланка), но и поглощающее
излучение, кванты, $E_0 = h\nu$

закон сохранения
числа при внешнем
фотодифракции

$$E_0 = h\nu = \eta E + \frac{m\delta_{\max}^2}{2}$$

Ур-е Гюнтерта
для внешнего фотодифракции



Электрон находится у
поверхности, разупорядочен
или вырывается энергией

Электрон находится дальше
от поверхности.

Результирующая сила ≈ 0 . Предусматривается
совершить работу, чтобы вырвать энергию из
вещества, такое название "работа вырыва".

Эффект Комптона

Комптон 1892 - 1962

1923

Рассеяние рентгеновского излучения (x-ray) на веществе (парафин, бор)



$$\Delta\lambda = \lambda - \lambda_0 = 2\lambda_e \sin^2 \frac{\theta}{2}$$

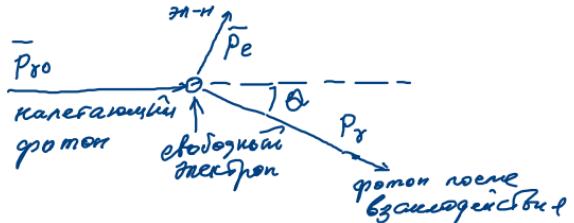
$$\lambda_e = 2,426 \text{ нм} \quad \lambda = \lambda_0$$

$$nm = 10^{-12} \text{ м}$$

λ_c - дифракционная граница Комптона

Эффект Комптона - упругое рассеяние x-ray (λ_0) на свободных электронах

$\lambda = \lambda_0 + \text{бесполное расп.}$



$$\begin{cases} W_0 + E_{\gamma 0} = W + E_\gamma & W_0 = m_0 c^2 \\ \bar{p}_{\gamma 0} = \bar{p}_\gamma + \bar{p}_e \end{cases}$$

$$W = \sqrt{p_e^2 c^2 + m_e^2 c^4}$$

$$\lambda_0 = \frac{c}{v_0}; \quad \lambda = \frac{c}{v}$$

$$\Delta\lambda = \lambda - \lambda_0 = \frac{h}{m_0 c} (1 - \cos \theta)$$

$$\Delta v = \frac{2h}{m_0 c} \sin^2 \frac{\theta}{2}$$

Масса и излучение фотона

Квант энергии — фотон — гасящее светлое

$$E = h\nu = m_\gamma c^2$$

$$m_\gamma = \frac{h\nu}{c^2} \quad m_\gamma - \nu, \lambda$$

$$p_\gamma = \frac{E}{c} = \frac{h\nu}{c} \quad p_\gamma - \nu, \lambda$$

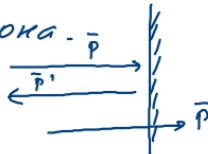
$\nu, \lambda - m_\gamma; p_\gamma; E_\gamma$

коротковолново — волновой участок

Двойственное излучение света

Давление света

Фотоны переносят импульс и падая на поверхность передают ей импульс. Фотон поглощается поверхностью, получивший импульс рабочий импульс фотона. Фотон отражается вдоль от поверхности, получивший импульс рабочий импульсу фотона.



Давление света с точки зрения квантовой теории

Пусть на поверхность абсолютно **черного тела** площадью S перпендикулярно к ней падает N фотонов за время Δt

Каждый фотон обладает импульсом: $p = \frac{h\nu}{c}$

$$\text{Сила давления: } F = \frac{\Delta p}{\Delta t} = \frac{h\nu N}{c\Delta t}$$

Световое давление: $p = \frac{F}{S} = \frac{h\nu \cdot N}{cS\Delta t} = \frac{I}{c}$ на черную поверхность

$$p = \frac{2I}{c} \quad \text{на белую(и зеркальную) поверхность}$$

Интенсивность света I энергетическая характеристика:

$$I = \frac{E_1 N}{S\Delta t} = \frac{W}{S\Delta t}$$

$$[I] = \frac{\text{Дж}}{\text{м}^2 \cdot \text{с}} = \frac{\text{Вт}}{\text{м}^2}$$

