1 Тепловое излучение

Введем лучистую энергию, раскладывая по частотам или длинам волн:

$$u = \int_0^\infty u_\omega \, d\omega = \int_0^\infty u_\lambda \, d\lambda,$$

где u_{λ} и u_{ω} – спектральные плотности лучистой энергии. При этом

$$\lambda = \frac{2\pi c}{\omega}, \quad \frac{d\lambda}{\lambda} = -\frac{d\omega}{\omega}, \qquad u_{\lambda} = \frac{\omega}{\lambda} u_{\omega}, \quad u_{\omega} = \frac{\lambda}{\omega} u_{\lambda}.$$

В теорфизе обычно u_{ω} , в эксперименте чаще u_{λ} (как удобно).

Поток лучистой энергии, проходящий за время dt через площадку ds в пределах телесного угла $d\Omega$, ось которого перпендикулярна к площадке ds, можно представить, как

$$d\Phi = I \, ds \, d\Omega \, dt, \qquad I = \int_0^\infty I_\omega \, d\omega,$$

где I — удельная интенсивность излучения, а I_{ω} — удельная интенсивность излучения частоты $\omega.$

Для равновесного излучения несложно выписать связь:

$$u = \frac{4\pi}{c}I, \quad u_{\omega} = \frac{4\pi}{c}I_{\omega}.$$

Закон Кирхгофа. Для непрозрачного и поглощающего тела верно, что поток лучистой энергии, излучаемый площадкой ds поверхности тела внутрь телесного угла $d\Omega$:

$$d\Phi = E_{\omega} ds \cos \varphi d\Omega d\omega dt,$$

где φ – угол между направлением излучения и нормалью к площадке ds. Велична E_{ω} – излучаетльная способность поверхности тела, в направлении угла φ .

Поглощательной способностью A_{ω} поверхности для излучения той же частоты, называется величина, показывающая, какая доля энергии падающего излучения, поглощается рассматриваемой поверхностью. Величины E_{ω} и A_{ω} – характеристики тела, определяемые только температурой.

Рассмотрев тело в ящике, можем получить, что

$$\frac{E_{\omega}}{A_{\omega}} = I_{\omega},$$

таким обрахом $\frac{E_{\omega}}{A_{\omega}}$ — универсальная функция только частоты и температуры для каждого тела.

Def 1.1. Абсолютно черным называется телос $A_{\omega} = 1 \ \forall \omega$.

Далее излучательную способность АЧТ примем за $e_{\omega} \equiv I_{\omega}$. Излучение АЧТ изотропно, а значит подчиняется закону Ламберта:

$$\frac{d\Phi}{d\Omega \, ds \cos \theta} = B_{\theta} = \text{const}(\theta).$$

Закон Стефана-Больцмана. Выведем этот закон, методом циклов. Пусть есть некоторая оболочка, при увеличении объема на dV за счёт давления света совершается работа $\mathcal{P}\,dV$, где $\mathcal{P}=\frac{1}{3}u$, а u –интегральная плотность лучистой энергии. Внутренняя энергия излучения в оболочке uV, откуда находим

$$\mathcal{P} dV = -d(uV), \quad \Rightarrow \quad \frac{4}{3}u dV + V du = 0, \quad \Rightarrow \quad uV^{4/3} = \text{const}, \quad \mathcal{P}V^{4/3} = \text{const},$$

так получили уравнения адиабаты для изотропного изучения, с постоянной адиабаты $\gamma = 4/3$.

В силу эффекта Дполера, при адиабатическом сжатии должен меняться спектральный состав, пусть $\omega \to \omega'$, при этом:

$$u_{\omega} d\omega \cdot V^{4/3} = u'_{\omega} d\omega \cdot V'^{4/3} = \text{const},$$

где V' и $u'_{\omega'}$ – объем и спектральная плотность энергии излучения частоты ω' в конце процесса.

Произведем теперь над излучением АЧТ $uu\kappa n$ Kapho (см. Сивухин, т. IV, §115). А можно этого и не делать, а подставить U=Vu(T) и $\mathcal{P}=\frac{1}{3}u(T)$ в формулу

$$\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T = T \left(\frac{\partial \mathcal{P}}{\partial T}\right)_V - \mathcal{P}, \quad \Rightarrow \quad u/T^4 = \mathrm{const},$$

что и составляет закон Стефана-Больцмана.

Пользуясь формулой Планка, можем уточнить, что

$$u = \frac{h}{\pi^2 c^3} \int_0^\infty \frac{\omega^3 d\omega}{e^{\hbar \omega/kT} - 1} = \frac{k^4 T^4}{\pi^2 c^3 \hbar^3} \int_0^\infty \frac{x^3 e^{-x}}{1 - e^{-x}} dx = \frac{8}{15} \frac{\pi^5 k^4}{c^3 \hbar^3} T^4 = \frac{\pi^2 k^4}{15c^3 \hbar^3}.$$

На практике удобнее говорить про энергетическую светимость S для АЧТ, которая связана с яркостью B излучающей поверхности соотношением $S=\pi B=\pi I=cu/4$, а значит

$$S = \sigma T^4, \qquad \sigma = \frac{\pi^2 k^4}{60c^2/\hbar^3} = \frac{2\pi^5 k^4}{15c^2h^3} = 5.670 \times 10^{-8} \text{ Bt} \cdot \text{m}^{-2} \cdot \text{K}^{-4},$$

где σ – постоянная Стефана-Больимана.

Теорема Вина. Рассмотрим сферически симметричную систему (вообще вроде можно показать что в общем случае изотропия излучения сохраняется), сожмем от V_1 до V_2 , уравновесим (необратимый процесс), расщирим от V_2 до V_1 , получим адиабатический *обратимый* круговой процесс, что невозможно, а значит верна следующая теорема:

Thr 1.2 (теорема Вина). *Равновесное излучение, в оболочке с идеально отражающими стенками, остается равновесным при квазистатическом изменении объема системы.*

Рассмотрим сферическую оболочку с идеально зеркальными стенками. Рассмотрим луч, падающий под углом θ , тогда время между думя последовательными отражениями равно $\Delta t = (2r/c)\cos\theta$, за это время радиум оболочки получит приращение $\Delta r = r\delta\Delta t$. При При каждом отражении происходит доплеровское изменение частоты:

$$\frac{\Delta \omega}{\omega} = -\frac{2\dot{r}\cos\theta}{c} = -\frac{2\Delta r\cos\theta}{c\Delta t} = -\frac{\Delta r}{r}, \quad \Rightarrow \quad \frac{d\omega}{\omega} + \frac{dr}{r} = 0, \quad \Rightarrow \quad \omega r = \text{const.}$$

Так как $r \sim V^{1/3}$, то можно записать в чуть более общем виде

$$\omega^3 V = \text{const},$$

что объединяя с другми адиабатическими инвариантами и законом Стефана-Больцмана, находим *закон смещения Вина* в наиболее общей форме:

$$\frac{\omega^4}{u} = \text{const}, \quad \frac{\omega}{T} = \text{const}, \quad \frac{u_\omega \, d\omega}{\omega^4} = \text{const}.$$

По теореме Вина излучение остается равновесным, так что можно было бы такж и нагревать/охлаждать стенки, да и вообще: полученные результаты – свойства только самого равновесного излучения, не связанные с процессами.

Максимумы спектральной плотности. Их последней формулы можем получить ¹

$$u_{\omega}(\omega,T) = \frac{\omega^4}{\omega'^4} \frac{d\omega'}{d\omega} u'_{\omega'}(\omega',T) = \frac{T^3}{T'^3} u'_{\omega'} \left(\frac{T'}{T}\omega, T'\right) = \operatorname{const}(T'), \quad \Rightarrow \quad u_{\omega}(\omega,T) = T^3 \cdot \varphi_1\left(\frac{\omega}{T}\right) = \omega^3 f_1\left(\frac{\omega}{T}\right),$$

где φ , f – универсальные функции. Аналогично можно переписать, в виде

$$u_{\lambda} = T^5 \varphi_2(\lambda T), \qquad u_{\lambda} = \frac{1}{\lambda^5} f_2(\lambda T).$$

Найдём теперь максимумы u_{λ} обозначив, за λ_{\max} :

$$\frac{d\varphi_2}{d\lambda} = T \frac{d\varphi_2}{d(\lambda T)} = 0, \quad \Rightarrow \quad \frac{d\varphi_2}{d(\lambda T)} = 0.$$

Таким образом, при всех температурах максимум получается при одном и том же значении λT , а значит выполняется закон смещения Вина:

$$\lambda_{\max} \cdot T = b_{\lambda} = \mathrm{const},$$
 $b_{\lambda} = 2.898 \times 10^6 \ \mathrm{hm \cdot K}$ $\nu_{\max}/T = b_{\nu} = \mathrm{const},$ $b_{\nu} = 5.879 \times 10^{10} \ \Gamma \mathrm{ij} \cdot \mathrm{K}.$

Введем $\beta = hc/\lambda kT$, тогда задача сводится к отысканию минимума:

$$\frac{1}{\beta^5}(e^\beta-1)\to \min, \quad \Rightarrow \quad e^{-\beta}+\frac{\beta}{5}-1=0, \quad \Rightarrow \quad \beta=4.9651142, \qquad b_\lambda=\lambda_{\max}T=\frac{hc}{k\beta}.$$

При поиске β_{ω} уравнение получится, вида

$$(3 - \beta_{\omega})e^{\beta_{\omega}} - 3 = 0, \quad \beta_{\omega} = \frac{\hbar\omega}{kT} = \frac{hc}{\lambda kT}, \quad \Rightarrow \quad \beta_{\omega} = 2.821, \quad \lambda_{\max}^{\text{no }\omega} = \frac{hc}{k\beta_{\omega}} \frac{1}{T}.$$

Стоит заметить, что $\lambda_{\rm max}^{\rm no~\omega}/\lambda_{\rm max}=\beta/\beta_\omega\approx 1.76.$

Формула Планка. опускаем кусок вывода про стоячие волны

Итак, считая, что на каждую стоячую волну приходится $\bar{\mathcal{E}}=kT$, то записав энергию равновесного излучения в полости в спектральном интервале $d\omega$ в виде $Vu_{\omega}d\omega$, получаем:

$$u_{\omega} = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \bar{\mathcal{E}} \stackrel{*}{=} \frac{kT}{\pi^2 c^3} \omega^2, \tag{1.1}$$

¹Интегрируя $u_{\omega}(\omega,T)=T^3\cdot \varphi_1\left(\frac{\omega}{T}\right)$, находим, что $u=\int_0^\infty u_{\omega}\,d\omega=T^4\int_0^\infty \varphi(\omega/T)\,d(\omega/T)=aT^4$.

где равенство со звёздочкой – формула Рэлея-Джинса, верная при малых ω .

Однако, считая, что существует минимальный квант энергии света, по теореме Больцмана, вероятности возбуждения энергетических уровней осциллятора пропорциональны

$$1, e^{-\mathcal{E}_0/kT}, e^{-2\mathcal{E}_0/kT}, \dots, \qquad \Rightarrow \qquad \bar{\mathcal{E}} = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} n\mathcal{E}_0 e^{-n\mathcal{E}_0/kT}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-n\mathcal{E}_0/kT}} = \mathcal{E}_0 \frac{\sum_{n=0}^{\infty} n e^{-nx}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-nx}},$$

где введено обозначение $x = \mathcal{E}_0/kT$. Вспоминая, что

$$\sum_{n=0}^{\infty} e^{-nx} = \frac{1}{1-e^{-x}}, \quad \sum_{n=0}^{\infty} ne^{-nx} = \frac{e^{-x}}{(1-e^{-x})^2}, \quad \Rightarrow \quad \bar{\mathcal{E}} = \frac{\mathcal{E}_0}{e^{\mathcal{E}_0/kT}-1}.$$

Подставляя это в формулу (1.1), находим

$$u_{\omega}(\omega, T) = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \frac{\mathcal{E}_0}{e^{\mathcal{E}_0/kT} - 1}.$$

А теперь внимание, гений Планка предложил подобрать \mathcal{E}_0 так, чтобы выполнялся закон смещения Вина:

$$u_{\omega}(\omega, T) = \omega^3 f_1\left(\frac{\omega}{T}\right), \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{\pi^2 c^3} \frac{\mathcal{E}_0/\omega}{e^{\mathcal{E}_0/kT} - 1} = f\left(\frac{\omega}{T}\right),$$

но \mathcal{E}_0 – характеристика только самого осциллятора, а значит $\mathcal{E}_0 = \mathrm{const}(T)$, тогда $\mathcal{E}_0 = \mathcal{E}_0(\omega)$, откуда находим $\mathcal{E}_0 = \hbar \omega$,

где \hbar – постоянная Планка. Подставляя, находим

$$u_{\omega} = \frac{\hbar \omega^3}{\pi^2 c^3} = \frac{1}{e^{\hbar \omega/kT} - 1}, \quad u_{\nu} = \frac{8\pi h \nu^3}{c^3} \frac{1}{e^{\hbar \nu/kT} - 1}, \quad u_{\lambda} = \frac{8\pi h c}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\hbar c/\lambda kT} - 1}, \quad (1.2)$$

что и называют формулой Планка

2 Фотоэффект. Эффект Комптона.

Фотоэффект. Максимальная кинетическая энергия, которой будут обладать электроны, вылетевшие при фотоэффекте определяется формулой Эйнштейна:

$$\frac{1}{2}m_{\rm e}v_{\rm max}^2 = \hbar\omega - A.$$

Эффект Комптона, – изменение длины волны $\lambda'-\lambda$ в длинноволновую сторону спектра при рассеянии излучения. Смещение не зависит от состава тела и длины падающей волны, но пропорционально $\sin^2(\theta/2)$, где θ – угол рассеяния. Рассмотрев упругое столкновение фотона и электрона, можем получить:

$$\frac{\mathcal{E}_{\rm ph}\mathcal{E}_{\rm ph}'}{c^2} + \frac{\mathcal{E}_{\rm ph}'\mathcal{E}_0}{c^2} - \frac{\mathcal{E}_{\rm ph}\mathcal{E}_0}{c^2} - \boldsymbol{p}_{\rm ph} \cdot \boldsymbol{p}_{\rm ph}' = 0, \quad \Leftrightarrow \quad 1 - \cos\theta = m_{\rm e}c\left(\frac{1}{p_{\rm ph}'} - \frac{1}{p_{\rm ph}}\right),$$

где θ – угол рассеяния, т.е. угол между $m{p}_{
m pf}$ и $m{p}_{
m pf}$. Считая, что $p'_{
m ph}=h/\lambda'$ и $p_{
m ph}=h/\lambda$, находим

$$\lambda' - \lambda = \lambda_{\rm K} (1 - \cos \theta) = 2 \lambda_{\rm K} \sin^2 \frac{\theta}{2}, \quad \Rightarrow \quad \lambda_{\rm K} = \frac{h}{m_{\rm e} c} = 2.43 \cdot 10^{-3} \ {\rm HM},$$

так и находим комптоновскую длину 2 для электрона. Также можно встретить приведенную комптоновскую длину для электрона

$$\lambda_{\rm K} = \frac{\hbar}{m_{\rm e}c} = \frac{\lambda_{\rm K}}{2\pi} = 3.86 \cdot 10^{-4} \text{ HM},$$

где электрон предполагается неподвижным. Движущийся электрон может передать свою энергию фотону, а сам остановиться – обратный эффект Комптона. Несмещенная компонента возникает из рассеяния на связанных электронах.

Также можем посмотреть на направление вылета электрона отдачи:

$$\operatorname{tg}\varphi = \frac{\operatorname{ctg}(\theta/2)}{1 + \hbar\omega/(m_{\rm e}c^2)}.$$

 $^{^{2}}$ Формально, $\lambda_{\rm K}$ можно рассматривать, как длину волны де Бройля, которой соответетствует величина импульса, равная инвариантной длине четырехмерного вектора энергии-импульса в пространстве Минковского.

3 Волны де Бройля. Соотношение неопределенностей.

Гипотеза де Бройля. Волны де Бройля:

$$\Psi = \Psi_0 e^{i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)}$$

для которой верны следующие соотношения:

$$\mathcal{E} = \hbar \omega, \quad \boldsymbol{p} = \hbar \boldsymbol{k}, \quad \lambda = \frac{2\pi}{k} = \frac{2\pi\hbar}{p} = \frac{h}{p}.$$

Также можно получить выражения для фазовой и групповой скорости волн:

$$v_{\Phi} = \frac{\omega}{k} = \frac{\mathcal{E}}{p} \stackrel{v \simeq c}{=} \frac{c^2}{v}, \quad v_{\text{rp}} = \frac{d\omega}{dk} = \frac{d\mathcal{E}}{dp} = v, \quad v_{\Phi}v_{\text{rp}} = c^2.$$

На всякий случай еще приведем условие Брэгга-Вульфа:

$$2d\sin\varphi = m\lambda$$
,

где φ – угол скольжкения, d – межплоскосной расстояние, $m \in \mathbb{N}$.

Для волн де Бройля случается дисперсия:

$$\left(\frac{\mathcal{E}}{c}\right)^2 - p^2 = (m_0 c)^2, \quad \Rightarrow \quad \left(\frac{\hbar\omega}{c}\right)^2 - (\hbar k)^2 = (m_0 c)^2.$$

Нерелятивистский случай. Все так же

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

но тееперь (!) не учитывается m_0c^2 , а значит это ω отличается от ω , что была выше на некоторую константу. В частности, теперь

$$\mathcal{E} = \frac{p^2}{2m}, \quad \omega = \frac{\hbar}{2m}k, \quad v_{\Phi} = \frac{\omega}{k} = \frac{p}{2m} = \frac{v}{2}.$$

Соотношение неопределенностей. Соотношение неопределенностей Гейзенберга:

$$\sqrt{\langle (\Delta q)^2 \rangle} \cdot \sqrt{\langle (\Delta p)^2 \rangle} \geqslant \frac{\hbar}{2}.$$

Вообще, для двух эрмитовых операторов, верно:

$$\sqrt{\langle (\Delta A)^2 \rangle} \cdot \sqrt{\langle (\Delta B)^2 \rangle} \geqslant \frac{\hbar}{2} |\langle [A, B] \rangle|.$$

Также верно соотношение неопределенности Гейзенберга для времени и энергии:

$$\Delta t \cdot \Delta \mathcal{E} \geqslant \hbar$$
.

4 Уравнение Шредингера

Уравнение Шредингера. Уравнение Шредингера:

$$i\hbar\partial_t\Psi=\hat{H}\psi, \quad \hat{H}=rac{\hat{p}^2}{2m}+U=-rac{\hbar^2}{2m}\nabla^2+U \quad \hat{p}=-i\hbar\nabla.$$

Плотность потока вероятности для частицы:

$$\mathbf{j} = \frac{i\hbar}{2m} (\psi \nabla \psi^* - \psi^* \nabla \psi), \quad \text{div } \mathbf{j} + \partial_t \rho = 0,$$

где ρ – плотность вероятности $\psi^*\psi$.

Среднее значение величины, с оператором \hat{A} :

$$\langle A \rangle = \int \psi^* \hat{A} \psi \, dV.$$

Условие квантования. Условие квантования Бора-Зоммерфельда:

$$\oint p \, dx = 2\pi \hbar (n + \frac{1}{2}) \approx 2\pi \hbar n,$$

что верно при больших n.

Потенциальные барьеры. Коэффициент пропускания (прозрачности) барьера:

$$D \stackrel{\text{def}}{=} \frac{|j_{\text{out}}|}{|j_{\text{in}}|},$$

где для свободной частицы $j=\rho v$. Коэффициент отражения, соответственно

$$R = \stackrel{\text{def}}{=} \frac{|j_{\text{back}}|}{|j_{\text{in}}|} = 1 - D.$$

Для случая, когда барьер выше энергии частицы:

$$D = D_0 e^{-2\chi l} = D_0 \exp\left(-\frac{2l}{\hbar}\sqrt{2m(U-E)}\right) = D_0 \exp\left(-\frac{2}{\hbar}\int_{x_1}^{x_2} \sqrt{2m(U-E)} \, dx\right), \quad D_0 \sim 1.$$

Стоит заметить, что коэффициенты прохождения волной потенциала в прямом и обратном направлении совпадают.

Для ступеньки верно, что

$$k^2 = \frac{2m}{\hbar}(E - U), \quad D = \frac{4k_1k_2}{(k_1 + k_2)^2}.$$

5 Числа

Постоянная Планка:

$$\begin{split} \hbar &= 1.054 \times 10^{-34} \, \text{Дж} \cdot \text{c}, & h &= 6.626 \times 10^{-34} \, \text{Дж} \cdot \text{c} \\ \hbar &= 1.054 \times 10^{-27} \, \text{эрг} \cdot \text{c}, & h &= 6.626 \times 10^{-27} \, \text{эрг} \cdot \text{c} \\ \hbar &= 6.582 \times 10^{-16} \, \text{эВ} \cdot \text{c}, & h &= 4.136 \times 10^{-15} \, \text{эВ} \cdot \text{c} \end{split}$$

Для электрона:

$$m_{\mathrm{e}} = 9.109 \times 10^{-31} \ \mathrm{kr}, \hspace{0.5cm} |\bar{e}| = 1.602 \times 10^{-19} \ \mathrm{K\pi} = 4.803 \times 10^{-10} \ \mathrm{eд}. \ \mathrm{C\GammaC9}.$$

Масса протона:

$$m_{
m p} = 1.673 \times 10^{-27} \ {
m Kr} = 1.836 \, m_{
m e}.$$

Постоянная Больцмана:

$$k = 1.381 \times 10^{-23}$$
 Дж · K⁻¹ = 8.617×10^{-5} эВ · K⁻¹ = 1.381×10^{-16} эрг · K⁻¹.

Энергия кванта видимого света:

$$\hbar \nu_{405_{
m HM}} pprox 2.3 \ {
m sB}, ~~ \hbar \nu_{532_{
m HM}} pprox 2.3 \ {
m sB}, ~~ \hbar \nu_{671_{
m HM}} pprox 1.8 \ {
m sB}.$$