## 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  $u_{\lambda}$  и  $u_{\omega}$  – 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  $u_{\omega}$ , в эксперименте чаще  $u_{\lambda}$  (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  $I_{\omega}$  — 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  $\varphi$  – угол между направлением излучения и нормалью к площадке ds. Велична  $E_{\omega}$  – излучаетльная способность поверхности тела, в направлении угла  $\varphi$ .

Поглощательной способностью  $A_{\omega}$  поверхности для излучения той же частоты, называется величина, показывающая, какая доля энергии падающего излучения, поглощается рассматриваемой поверхностью. Величины  $E_{\omega}$  и  $A_{\omega}$  – 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  $\omega'$  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

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

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  $\sigma$  – 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  $\theta$ , 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 <sup>1</sup>

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

где  $\varphi$ , 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  $u_{\lambda}$  обозначив, за  $\lambda_{\max}$ :

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

Таким образом, при всех температурах максимум получается при одном и том же значении  $\lambda T$ , 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  $\beta_{\omega}$  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:

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

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Интегрируя  $u_{\omega}(\omega,T)=T^3\cdot \varphi_1\left(\frac{\omega}{T}\right)$ , 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  $\omega$ .

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  $\theta$  – 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  $\theta$  – 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:

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

 $<sup>^{2}</sup>$ 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  $\varphi$  – 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  $\omega$  отличается от  $\omega$ , 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  $\rho$  – 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 Колебательные и вращательные уровни

Оценки Бора. Для водорода:

$$\hbar\omega = \hbar\frac{2\pi c}{\lambda} = R_{\rm H} \left(\frac{1}{n_0^2} - \frac{1}{n^2}\right), \qquad R_{\rm H} = 13.6 \text{ sB}.$$

Различают серии Лаймана при  $n_0 = 1$ , серии Бальмера при  $n_0 = 2$ , Пашена при  $n_0 = 3$ , и Брэкета при  $n_0 = 4$ . Момент импульса квантуется:

$$pr = n\hbar, \quad 2\pi r = n\lambda.$$

В первом приближении, можем найти боровский радиус:

$$\frac{mv^2}{r} = \frac{e^2}{r^2}, \implies r_n = \frac{\hbar^2}{me^2} \frac{1}{n^2}, \qquad r_1 = 0.529 \times 10^{-8} \text{ cm}.$$

Полную энергию можно было бы найти, считая U=-2K, а значит  $E_{\rm full}=-me^4/(2\hbar^2n^2)$ , где число n – главное квантовое число.

Абсолютную величину энергитического уровня называют *термом*, разница которых составляет спектральные линии.

**Принцип соответствия**. При  $n \to \infty$  квантовые соотношения должны переходить в классические. Тогда

$$\frac{mv^2}{2} - \frac{e^2}{r} = 0, \quad \frac{mv^2}{2} = m\frac{2\pi r^2}{T^2}, \quad \Rightarrow \quad \frac{r^3}{T^2} = \frac{e^2}{2m\pi^2} = {\rm const},$$

что соответствует классической связи.

**Водородоподобные атомы**. Таковыми называют ионы, с одним электроном на орбите и зарядом ядра eZ. Повторяя выкладки водорода, находим

$$r_n = \frac{\hbar^2 n^2}{m e^2 Z}, \qquad E_n = -\frac{m e^4 Z^2}{2 \hbar^2 n^2}, \qquad \hbar \omega = R_{\rm H} Z^2 \left(\frac{1}{n_0^2} - \frac{1}{n^2}\right), \qquad R_{\rm H}^* = \frac{m^* e^4}{2 \hbar^3},$$

где под  $m^*$  подразумевается приведенная масса:

$$R_{\rm H}/{\rm R_{\rm D}} = \frac{1 + m/M_{\rm D}}{1 + m/M_{\rm H}}.$$

Иногда используют  $R^{\lambda} = \frac{me^4}{4\pi c \hbar^3}$ :

$$\frac{1}{\lambda} = R^{\lambda} Z \left( \frac{1}{n_0^2} - \frac{1}{n^2} \right), \quad R_H = 10.967 \times 10^6 \text{ m}^{-1}, \quad R_B = 10.970 \times 10^6 \text{ m}^{-1}, \quad R_{He} = 10.972 \times 10^6 \text{ m}^{-1},$$

где в пределе  $R_{\infty} = 10.973 \times 10^6 \text{ м}^{-1}$ .

К слову, частота из-за доплеровского сдвига меняется, как:

$$\omega_1 = \omega_0 \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}.$$

Волновая функция, основного состояния электрона в атоме водорода:

$$\psi = \frac{1}{\sqrt{\pi r_1^3}} e^{-r/r_1}, \quad \langle r \rangle = \frac{3r_1}{2}.$$

Вообще, повторимся, должно выполняться уравнения Шредингера:

$$\hat{H}\psi = -\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\psi + U\psi = E\psi, \quad \nabla^2|_{\dim n} = \partial_r^2 + \frac{n-1}{r}\partial_r.$$

Молекулы. В первом приближении энергия молекулы:

$$E = E_{\text{эл}} + E_{\text{колеб}} + E_{\text{вращ}}.$$

Колебательные возбуждения. Вблизи минимума U(r) мало отличается от параболы и нижние уровни энергии близки к уровням гармонического осциллятора:

$$E_{ ext{KOJIE6}} = \hbar\omega_0 \left( n + rac{1}{2} 
ight) - \hbar\omega_0 x_n \left( n + rac{1}{2} 
ight)^2,$$

где  $x_n$  – коэффициент ангармонизма, который мал.

Вблизи минимума кривую можно представить в виде

$$U(r) = U(r_0) + \frac{(r-r_0)^2}{a^2} R_{\rm H}, \quad \Rightarrow \quad \omega_{\rm koje6} = \sqrt{\frac{k}{M}} = \sqrt{\frac{U^{\prime\prime}}{M}} \approx \alpha^2 \frac{mc^2}{\hbar} \sqrt{\frac{m}{M}},$$

где M – масса молекулы, m – масса электрона.

Эту часоту естественно сравнить с храктерной частотой эдектронных уровней:

$$\omega_{\scriptscriptstyle \mathfrak{I},\Pi} = rac{R_{
m H}}{\hbar} pprox rac{mc^2}{\hbar} lpha^2, \quad \Rightarrow \quad rac{\omega_{\scriptscriptstyle 
m KO, IIE6}}{\omega_{\scriptscriptstyle \mathfrak{I},\Pi}} pprox \sqrt{rac{m}{M}}.$$

Вращательные возбуждения. Рассмотрим двухатомную молекулу, с

$$J = Ma^2, \hspace{0.5cm} E_{\text{вращ}} = \frac{\hbar^2}{2J} l(l+1) \stackrel{l=1}{\approx} \frac{\hbar^2}{Ma^2}, \hspace{0.5cm} \Rightarrow \hspace{0.5cm} \frac{\omega_{\text{вращ}}}{\omega_{\text{эл}}} \approx \frac{m}{M}.$$

#### 6 Магнитный момент и обменное взаимодействие

Итого, решение содержит три параметра: n – главное квантовое число:

$$E_n = -\frac{me^4Z^2}{2\hbar^2n^2},$$

l – орбитальное квантовое число:

$$M^2 = \hbar^2 l(l+1),$$
  $l = 0, 1, ..., n-1$ 

 $m_l$  – магнитное квановое число:

$$M_z = m_l \hbar, \qquad m_l = 0, \pm 1, \dots, \pm l.$$

Колиство вырожденных состояний:  $n^2$ .

Для электрона спин  $\in \pm 1/2$ , тогда  $M_s$ :

$$M_s = \hbar \sqrt{s(s+1)}, \quad s = 1/2,$$

где s — спиновое квантовое число, и

$$M_{sz} = \hbar m_s, \quad m_s = \pm s = \pm 1/2.$$

Тогда кратность вырождения увеличивается в 2 раза:  $2n^2$ . Для суммы орбитального и спинового угловых моментов верно, что

$$M_j^2 = \hbar^2 j(j+1), \quad j = l+s = l+1/2,$$

$$M_{jz} = \hbar m_j, \quad m_j = j, j - 1, \dots, -j.$$

Принято l=0,1,2,3,4 обозначать, как  $s,\,p,\,d,\,f,\,g,\,h.$  Состояния записывают, как

$$^{2s+1}L_j,$$

где 2s+1 – мультиплетность,  $L \in [s, p, ...]$ .

Фотон имеет спин  $\pm 1$ , тогда момент импульса имеет проекции  $\pm \hbar$ . Электрон имеет спин  $\pm 1/2$ , собственные магнитные момент, равный магнетону Бора:

$$\mu_B = \frac{e}{2m_e c} = 0.92740 \times 10^{-20} \text{ spr/}\Gamma c.$$

Для составляющей суммарного магнитного момента на направление суммарного углового момента вводится связь:

$$\boldsymbol{\mu}_i = -g_L \mu_B \boldsymbol{M}_i$$
.

шде фактор Ланде:

$$g_L = \frac{3}{2} + \frac{s(s+1) - l(l+1)}{2j(j+1)}.$$

При L=0, S=1/2 и J=1/2 получаем  $g_L=2$ .

## 7 Числа

Постоянная Планка:

$$\hbar = 1.054 \times 10^{-34} \, \text{Дж} \cdot \text{c}, \qquad \qquad h = 6.626 \times 10^{-34} \, \text{Дж} \cdot \text{c}$$

$$\hbar = 1.054 \times 10^{-27} \, \text{spr} \cdot \text{c}, \qquad \qquad h = 6.626 \times 10^{-27} \, \text{spr} \cdot \text{c}$$

$$\hbar = 6.582 \times 10^{-16} \, \text{sB} \cdot \text{c}, \qquad \qquad h = 4.136 \times 10^{-15} \, \text{sB} \cdot \text{c}$$

Для электрона:

$$m_{\rm e} = 9.109 \times 10^{-31} \text{ кг}, \quad |\bar{e}| = 1.602 \times 10^{-19} \text{ Kл} = 4.803 \times 10^{-10} \text{ ед. СГСЭ}.$$

Масса протона:

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

Постоянная Больцмана:

$$k = 1.381 \times 10^{-23} \,\mathrm{Jm} \cdot \mathrm{K}^{-1} = 8.617 \times 10^{-5} \,\mathrm{sB} \cdot \mathrm{K}^{-1} = 1.381 \times 10^{-16} \,\mathrm{spr} \cdot \mathrm{K}^{-1}.$$

Энергия кванта видимого света:

$$\hbar \nu_{405{\scriptscriptstyle HM}} pprox 2.3~{
m 9B}, ~~\hbar \nu_{532{\scriptscriptstyle HM}} pprox 2.3~{
m 9B}, ~~\hbar \nu_{671{\scriptscriptstyle HM}} pprox 1.8~{
m 9B}.$$

Постоянная тонкой структуры:

$$\alpha = \frac{e^2}{\hbar c} = \frac{1}{137}.$$

Соотношения Крамера:

$$\langle r^{-1} \rangle_{s=0} = \frac{1}{an^2}, \quad \langle r \rangle_{s=1} = \frac{a}{2} \left[ 3n^2 - l(l+1) \right], \quad \langle r^2 \rangle_{s=2} = \frac{a^2n^2}{2} \left[ 5n^2 + 1 - 3l(l+1) \right].$$

где  $a \equiv r_1$  – Боровский радиус.

Из соотношения Фенймана-Хеллмана:

$$\langle r^{-2} \rangle = \frac{2}{a^2} \frac{1}{n^3 (2l+1)}.$$