ТЕРМОДИНАМИКА и СТАТИСТИЧЕСКАЯ ФИЗИКА Лекция 4 Распределение Гиббса с переменным числом частиц.

лектор: Образовский Е. Г.

22 февраля 2025 г.

Пусть тело в термостате имеет температуру термостата, но находится поначалу само по себе в неравновесном состоянии (характеризуемом каким-то параметром x), а затем переходит к равновесному состоянию. При таком переходе должна возрастать полная энтропия замкнутой системы — тела и термостата:

$$S_{\mathsf{полH}} = S_0 + S, \quad \Delta S_{\mathsf{полH}} \geqslant 0. \tag{1}$$

Это условие неудобно для расчетов, так как для его использования надо было бы знать энтропию термостата. Используя тот факт, что в течение всего процесса установления равновесия термостат пребывает в равновесном состоянии, можно преобразовать это условие к такому виду, что в него будет входить только температура термостата.

Происходит обмен теплотой между телом и термостатом:

$$\Delta E = \delta Q = -\Delta E_0, \tag{2}$$

причем состояние термостата остается равновесным, так что изменение его энтропии равно

$$\Delta S_0 = -\frac{\delta Q}{T_0}; \tag{3}$$

отсюда

$$\Delta S_{\text{полн}} = \Delta S - \frac{\Delta E}{T_0} = \frac{T_0 \Delta S - \Delta E}{T_0} = -\frac{\Delta (E - T_0 S)}{T_0} =$$

$$= -\frac{\Delta F(T_0, V, x)}{T_0} \geqslant 0.$$
(4)

Итак, $\Delta F(T_0,V,x)\leqslant 0$ при $T_0={
m const.}\ V={
m const.}$ если тело находится в термостате и над ним не совершается работа, то прочие макроскопические параметры, определяющие состояние тела, приходят к таким значениям, при которых свободная энергия минимальна.

Рассмотрим еще одну задачу: термостат является одновременно и баростатом, тело может изменять объем — найти условия равновесия. Тогда изменение энтропии термостата можно записать в виде

$$\Delta S_0 = \frac{\Delta E_0 + P_0 \Delta V_0}{T_0} = -\frac{\Delta E + P_0 \Delta V}{T_0},$$
 (5)

где изменения энергии и объема системы выражены через изменения этих величин для термостата: $\Delta E = -\Delta E_0$, $\Delta V = -\Delta V_0$. Изменение полной энтропии равно

$$\Delta S_{\text{пол H}} = \Delta S - \frac{\Delta E + P_0 \Delta V}{T_0} = -\frac{\Delta (E - T_0 S + P_0 V)}{T_0} =$$

$$= -\frac{\Delta \Phi(T_0, P_0, x)}{T_0} \geqslant 0.$$
(6)

Итак, $\Delta\Phi(T_0,P_0,x)\leqslant 0$ при $T_0={
m const.}$ $P={
m const.}$ если тело находится в термостате-баростате, то прочие макроскопические параметры, определяющие состояние тела, приходят к таким значениям, при которых минимален потенциал Γ иббса.

Большое каноническое распределение Пусть тело, находящееся в термостате, может обмениваться с ним не только теплом, но и частицами. Задача состоит в том, чтобы найти вероятность того, что тело содержит заданное число частиц N и находится при этом в определенном состоянии k (энергия которого равна $E_{N,k}$). Объем же тела предполагается фиксированным. Схема решения задачи такова же, как при выводе канонического распределения. Вероятность определяется статистическим весом термостата:

$$w_{N,k} = Ae^{S_0(E_{\Pi \cup NH} - E_{N,k}, N_{\Pi \cup NH} - N)}.$$
 (7)

Используем соотношение $dE=TdS-PdV+\mu dN$, откуда $\left(\frac{\partial S}{\partial N}\right)_{E,V}=-\mu/T$. Разложение величины, стоящей в показателе, по относительно малым E и N дает:

$$S_0 = S_0(E_{\text{полн}}, N_{\text{полн}}) - \frac{E}{T} + \frac{\mu}{T}N$$
 (8)

Тогда распределение вероятности

$$w_{N,k} = \frac{1}{Q} e^{(\mu N - E_{N,k})/T},$$
 (9)

где Q — большая статсумма:

$$Q = \sum_{N=0}^{\infty} e^{\mu N/T} \sum e^{-E_{N,k}/T}.$$
 (10)

Полученное распределение называется большим каноническим распределением Гиббса.

Флуктуации числа частиц в большом каноническом ансамбле. Из определения большой статсуммы

$$Q = \sum_{N=0}^{\infty} e^{\beta \mu N} e^{-\beta F} \tag{11}$$

имеем ряд равенств

$$\bar{N} = \frac{1}{Q} \sum_{N=0}^{\infty} N e^{\beta \mu N} e^{-\beta F} = \frac{1}{\beta Q} \left(\frac{\partial Q}{\partial \mu} \right), \tag{12}$$

$$\overline{N^2} = \frac{1}{\beta^2 Q} \left(\frac{\partial^2 Q}{\partial \mu^2} \right) = \frac{1}{\beta^2} \left[\frac{\partial}{\partial \mu} \left(\frac{1}{Q} \frac{\partial Q}{\partial \mu} \right) + \frac{1}{Q^2} \left(\frac{\partial Q}{\partial \mu} \right)^2 \right]. \tag{13}$$

Значит

$$\overline{\Delta N^2} = \overline{N^2} - \overline{N}^2 = \frac{\partial^2 \ln Q}{\partial (\beta \mu)^2} = T \left(\frac{\partial \overline{N}}{\partial \mu} \right). \tag{14}$$

Поскольку температура и химический потенциал — величины интенсивные, из последней формулы следует, что $\overline{\Delta N^2} \sim N$, то есть относительные флуктуации числа частиц очень малы.

Тогда большую статсумму можно записать в виде

$$Q = \sum_{N=0}^{\infty} e^{\beta \mu N} e^{-\beta F} \approx e^{\beta \mu \bar{N}} e^{-\beta F} \delta N = e^{-\beta \Omega}.$$
 (15)

В последнем равенстве ввели новый термодинамический потенциал

$$\Omega = F - \mu N = -PV \tag{16}$$

и пренебрегли величиной $\ln \delta N \sim \ln N$.



Тогда

$$d\Omega = -SdT - PdV + \mu dN - \mu dN - Nd\mu = -SdT - PdV - Nd\mu \ \ (17)$$

Вычислив $\Omega = \Omega(\mathcal{T}, \mathcal{V}, \mu)$ получим

$$S = -\left(\frac{\partial\Omega}{\partial T}\right)_{V,\mu}, \quad P = -\left(\frac{\partial\Omega}{\partial V}\right)_{T,\mu}, \quad N = -\left(\frac{\partial\Omega}{\partial\mu}\right)_{V,T}.$$
 (18)

Пример: больцмановский газ.

Рассмотрим идеальный одноатомный больцмановский газ в ящике объема V при температуре T. В качестве системы выберем один уровень с энергией ϵ_k . Среднее число частиц на одном уровне очень мало, поэтому

$$Q_k = \sum_{n_k=0}^{\infty} e^{(\mu - \epsilon_k)n_k/T} \approx 1 + e^{(\mu - \epsilon_k)/T}.$$
 (19)

Среднее число частиц на уровне k равно

$$\bar{n}_k = T \left(\frac{\partial \ln Q_k}{\partial \mu} \right)_T \approx e^{(\mu - \epsilon_k)/T}.$$
 (20)

Полное число частиц:

$$N = \sum_{k} \bar{n}_{k} = \sum_{k} e^{(\mu - \epsilon_{k})/T} \approx \int e^{(\mu - \epsilon)/T} \frac{d^{3}pV}{(2\pi\hbar)^{3}} = e^{\mu/T} V \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^{2}}\right)^{3/2}.$$
(21)

Средняя энергия:

$$E = \sum_{k} \epsilon_{k} \bar{n}_{k} = \sum_{k} \epsilon_{k} e^{(\mu - \epsilon_{k})/T} = T^{2} \left(\frac{\partial}{\partial T} \sum_{k} e^{(\mu - \epsilon_{k})/T} \right)_{\mu/T} =$$

$$= T^{2} \left(\frac{\partial N}{\partial T} \right)_{\mu/T} = \frac{3}{2} NT. \tag{22}$$

Химический потенциал больцмановского газа при заданном числе частиц N равен

$$\mu = -T \ln \left[\frac{V}{N} \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right]. \tag{23}$$

Пример: адсорбция

Атомы газа могут оседать (адсорбироваться) на поверхности сосуда. Имеется определённое количество M мест на поверхности, на которые может быть адсорбирован атом. Каждое из них может принять не более одного атома. Какая доля возможных мест окажется занята атомами? (Эта доля называется степенью адсорбции). N_0 атомов больцмановского газа занимают объем V, температура T. Энергия адсорбированного атома равна $-\varepsilon$.

Рассмотрим случай $N_0 \gg M$.

Обозначим число адсорбированных атомов N_a , число доступных мест на поверхности M, число атомов в газовой фазе $N_g=N_0-N_a$, где N_0 — полное число атомов. Свободная энергия адсорбированных атомов равна

$$F_a = -\varepsilon N_a - T \ln \frac{M!}{N_a!, (M - N_a)!}, \tag{24}$$

откуда находим химический потенциал адсорбированных атомов

$$\mu_{a} = \left(\frac{\partial F_{a}}{\partial N_{a}}\right)_{T,V} = -\varepsilon + T \ln \frac{N_{a}}{(M - N_{a})}.$$
 (25)

Приравнивая химическому потенциалу атомов в газовой фазе

$$\mu_{g} = -T \ln \left[\frac{V}{N_0} \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right], \tag{26}$$

где мы учли, что $N_g = N_0 - N_a \gg N_a$, получим степень адсорбции

$$\alpha(V,T) \equiv \frac{N_a}{M} = \frac{1}{1 + \frac{V}{N_0} \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} e^{-\varepsilon/T}}.$$
 (27)

Этот же результат можно получить с помощью большого канонического распределения. Разобьем поверхность на ячейки, которые могут быть либо пусты, либо заняты только одной частицей. Мы можем рассматривать одну ячейку как систему, способную обмениваться энергией и частицами с газом. Степень адсорбции α — отношение числа адсорбированных атомов к числу мест на поверхности — равна среднему числу атомов, находящихся на каждом из возможных мест.

Среднее число заполнения

$$\bar{n}_k = T \left(\frac{\partial \ln Q_k}{\partial \mu} \right)_T = T \left(\frac{\partial}{\partial \mu} \ln(1 + e^{(\mu + \varepsilon)/T}) \right)_T = \frac{1}{1 + e^{-(\mu + \varepsilon)/T}}.$$
(28)

Подставляя значение химического потенциала больцмановского газа

$$\mu = -T \ln \left[\frac{V}{N_0} \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right], \tag{29}$$

получим такой же результат

$$\alpha(V,T) \equiv \bar{n}_k = \frac{1}{1 + \frac{V}{N_0} \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} e^{-\varepsilon/T}}.$$
 (30)

Используя уравнение состояния для газовой фазы

$$PV = N_0 T, (31)$$

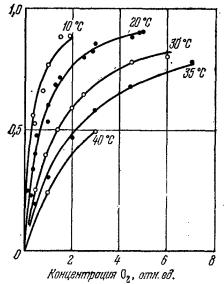
можно найти

$$\alpha(P,T) = \frac{P}{P + P_0} \tag{32}$$

где

$$P_0 = T^{5/2} \left(\frac{m}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} e^{-\varepsilon/T}.$$
 (33)

Изотермы Ленгмюра адсорбции O_2 миоглобином.



Пример: Ионизация

В качестве примера найдем степень ионизации частично ионизованной плазмы lpha(T) при постоянном давлении.

$$A \leftrightarrow I^{+} + e^{-} \tag{34}$$

Пусть при очень низких температурах было N_0 атомов. При повышении температуры часть атомов ионизируется, так что останется N_A атомов и $N_I=N_e=N_0-N_A$ ионов I и равное число электронов e. Введем степень ионизации $\alpha\equiv N_e/N_0$, которая меняется в пределах $0\leqslant \alpha\leqslant 1$. Число электронов, ионов и атомов выражаются через степень ионизации следующим образом $N_e=N_I=\alpha N_0,\ N_A=(1-\alpha)N_0$. Если газ достаточно разрежен, то температуры, при которых уже будет заметная степень ионизации, заметно меньше потенциала ионизации I.



Условие равновесия $\mu_{A}=\mu_{I}+\mu_{e}$ записывается в виде

$$-T \ln \left[\frac{T^{5/2}}{P_e} g_e \left(\frac{m_e}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} e^{-I/T} \right] - T \ln \left[\frac{T^{5/2}}{P_I} g_I \left(\frac{M_I}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right] =$$

$$= -T \ln \left[\frac{T^{5/2}}{P_A} g_A \left(\frac{M_A}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right], \tag{35}$$

где g — статистический вес нормального состояния. Для электронов g=2, для атомов и ионов g=(2S+1)(2L+1) (L,S — орбитальный момент и спин атома или иона). Тогда

$$\frac{P_e P_I}{P_A} = T^{5/2} \frac{g_e g_I}{g_A} \left(\frac{m_e}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} e^{-I/T} = K_p^{-1}(T).$$
 (36)

Выражая парциальные давления через степень ионизации, получим

$$\frac{\alpha^2}{1 - \alpha^2} = \frac{T^{5/2}}{P} \frac{g_e g_I}{g_A} \left(\frac{m_e}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} e^{-I/T} \equiv \left(\frac{T}{T_0}\right)^{5/2} e^{-I/T}.$$
 (37)

Найдем температуру $T_{\rm ИOH}$, при которой степень ионизации $~\alpha=1/2$, решая это уравнение методом последовательных приближений для разреженного газа, для которого $T_0\ll I$:

$$T_{\text{MOH}} \approx \frac{2I}{5\ln(I/T_0)} \tag{38}$$

Оценка T/T_0 для $T\sim Ry\sim m_e e^4/\hbar^2$

$$\left(\frac{T}{T_0}\right)^{5/2} = \frac{T^{5/2}}{P} \left(\frac{m_e}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} \sim$$
 (39)

$$\sim \frac{V}{N} \left(\frac{m_e T}{\hbar^2}\right)^{3/2} \sim \frac{V}{N} \left(\frac{m_e Ry}{\hbar^2}\right)^{3/2} \sim \frac{V}{Na_B^3} \gg 1, \tag{40}$$

где $a_B = \hbar^2/me^2$ — боровский радиус.



Оценим производную dlpha/dT при $T=T_{ exttt{MOH}}$ где lpha=1/2. Из

$$\frac{\alpha^2}{1-\alpha^2} = \left(\frac{T}{T_0}\right)^{5/2} e^{-I/T} \tag{41}$$

имеем

$$\left. \frac{d\alpha}{dT} \right|_{\alpha=1/2} \sim \frac{I}{T_{\text{MOH}}^2} \sim \frac{\ln^2(I/T_0)}{I}.$$
 (42)



Найдем зависимость теплоемкости смеси от температуры при постоянном давлении. Энтальпия равна

$$H = \frac{5}{2}N_{I}T + \left(I + \frac{5}{2}T\right)N_{e} + \frac{5}{2}N_{A}T = \left(I + \frac{5}{2}T\right)\alpha N_{0} + \frac{5}{2}N_{0}T.$$
 (43)

Значит

$$C_{p} = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{P} = \frac{5}{2}(1+\alpha)N_{0} + \left(I + \frac{5}{2}T\right)\frac{d\alpha}{dT}N_{0}.$$
 (44)

При $T \ll T_{\mathsf{ИОН}}$ получим $C_p/N_0 = 5/2$, при $T pprox T_{\mathsf{ИОН}}$ получим

$$C_p \sim N_0 \ln^2 \frac{I}{T_0}. \tag{45}$$

При $T\gg T_{\mathsf{ИОН}}$ получим $C_p/N_0=5$



Количество тепла, поглощенное в результате $\delta \textit{N}_e$ актов ионизации, равно

$$Q_{p} = (\delta H)_{P} = \delta \left(\frac{5}{2}N_{I}T + \left(I + \frac{5}{2}T\right)N_{e} + \frac{5}{2}N_{A}T\right)_{P} = \delta N_{e}\left(I + \frac{5}{2}T\right). \tag{46}$$

Другой способ:

$$K_P(T) = \left(\frac{T_0}{T}\right)^{5/2} e^{I/T},\tag{47}$$

отсюда

$$\ln K_P(T) = -\frac{5}{2} \ln T + \frac{I}{T} + Const, \tag{48}$$

значит

$$\delta Q_P = -T^2 \delta N_e \frac{\partial}{\partial T} \ln K_P = \delta N_e \left(I + \frac{5}{2} T \right). \tag{49}$$



Закон действующих масс

Рассмотрим химическую реакцию, уравнение которой символически можно записать так: $\sum \nu_i A_i = 0$, где ν_i - стехиометрические $\kappa o extit{ >} \phi \phi$ ициенты. Например, для реакции $2H_2 + O_2 - 2H_2O = 0$ коэффициенты $\nu_{H_2}=2$, $\nu_{O_2}=1$, $\nu_{H_2O}=-2$. Для δN_0 актов реакции количества участвующих в ней молекул изменяются на $\delta N_i = -\nu_i \delta N_0$. Если процесс идет при постоянных значениях давления и температуры, то потенциал Гиббса смеси $\Phi = \Phi(T, P, N_1, N_2, ...)$ изменяется при этом на

$$\delta \Phi = \sum_{i} \frac{\partial \Phi}{\partial N_{i}} \delta N_{i} = -\delta N_{0} \sum_{i} \nu_{i} \frac{\partial \Phi}{\partial N_{i}} = -\delta N_{0} \sum_{i} \nu_{i} \mu_{i}.$$
 (50)

Здесь $\mu_i = \frac{\partial \Phi}{\partial N_i}$ — химический потенциал вещества A_i .

Условие равновесия $\delta \Phi = 0$ сводится к равенству

$$\sum \nu_i \mu_i = 0. \tag{51}$$

Если о компонентах реакции можно говорить как об идеальных газах, то $\Phi = \sum_i \Phi_i(T, P, N_i)$. Тогда

$$\mu_i = T \ln P_i + \chi_i(T). \tag{52}$$

Например, для одноатомного газа

$$\mu = T \ln P_i + T \ln \left[\frac{1}{T^{5/2}} \left(\frac{2\pi\hbar^2}{m} \right)^{3/2} \right].$$
 (53)

Условие равновесия в таком случае принимает вид

$$T\sum_{i}
u_{i}\left(\ln P_{i}+rac{\chi_{i}}{T}
ight)=0,$$
 или $\prod_{i}\left(P_{i}
ight)^{
u_{i}}=K_{P}(T),$ (54)

где $K_P(T)=e^{-\sum\limits_i \nu_i \chi_i/T}$ — константа химического равновесия. Полученное уравнение называется законом действующих масс.



Запишем, наконец, условие равновесия через концентрации $c_i = N_i/N = P_i/P$, где $N = \sum N_i$.

$$\prod_{i} (c_i)^{\nu_i} = K_c(T), \quad \text{где} \quad K_c(T) = P^{-\sum \nu_i} e^{-\sum_i \nu_i \chi_i / T}. \tag{55}$$

Зависимость условия равновесия от давления возникает, если полное число частиц в левой части уравнения реакции не равно числу частиц в правой.

Вспомним реакцию ионизации. Для ионизации атома достаточно столкновения двух частиц, а для рекомбинации необходимо тройное столкновение (третья частица унесет энергию, выделяемую при образовании атома). Чем меньше концентрация смеси, тем меньше возможность тройных столкновений. Зависимость константы реакции от давления легко получается приравниванием скоростей реакций чисел образующихся в единицу времени молекул — для реакций, идущих, согласно уравнению, "направо" и "налево".

Подход к изучению реакций с помощью уравнений, выражающих скорости реакций, позволяет не только получить равновесное состояние, но и изучать процесс приближения к нему. Как правило, в процессе изменения веществ имеется "узкое место", связанное с необходимостью преодоления некоторого потенциального барьера ΔU , перейти через который удается лишь частицам из "хвоста" распределения по энергиям. В итоге скорость реакции зависит от температуры как $\exp\left(-\Delta U/T\right)$ (закон Аррениуса). Иной оказывается зависимость от температуры скорости реакции термоядерного синтеза, в процессе которой дейтоны проходят под кулоновским барьером благодаря туннельному эффекту.

Важную роль играют также реакции, происходящие с постоянным добавлением и удалением веществ. (Так протекают реакции в живых организмах.) Мы этот очень интересный, но очень обширный вопрос оставляем в стороне.

Отметим также, что известны относительно простые реакции, в которых приближение к равновесию происходит путем колебаний.

Тепловой эффект реакции В процессе химической реакции выделяется или поглощается тепло. Как его рассчитать? Количество тепла (для определенности рассматриваем процесс, протекающий при постоянном давлении и заданном значении температуры) равно изменению энтальпии смеси 1 $\delta Q_P = \delta H$ и может быть выражено через изменение потенциала Гиббса, а в конечном счете — через "константу" химической реакции. Учитывая, что $H = -T^2 \frac{\partial}{\partial T} \frac{\Phi}{T}$, запишем

$$\delta Q_P = -T^2 \frac{\partial}{\partial T} \frac{\delta \Phi}{T}.$$
 (56)

Для изменения потенциала Гиббса имеем

$$\delta \Phi = -\delta N_0 \sum \nu_i \mu_i = -\delta N_0 \sum \nu_i \left(T \ln P_i + \chi_i \right), \tag{57}$$

¹ Реакция - это неравновесный процесс. Изменение энтропии смеси при указанных условиях $dS \ge \delta Q/T_{2}$

$$\delta Q_P = -T^2 \delta N_0 \frac{\partial}{\partial T} \ln K_P. \tag{58}$$

Изменение условий равновесия с температурой различно для тех реакций, в которых тепло выделяется, и тех, в которых поглощается. В случае если можно считать постоянными теплоемкости газов, задача о выделении тепла решается еще проще: энтальпия выражается как

$$H = \sum N_i(c_{Pi}T + \varepsilon_{0i}), \tag{59}$$

так что

$$\delta Q = -\delta N_0 \sum \nu_i (c_{Pi} T + \varepsilon_{0i}). \tag{60}$$

Если реакция происходит не при постоянном давлении, а при постоянном объеме, то выделяемое тепло определяется приростом энергии.