

стоянстве  $S$ ,  $V$ ,  $N$ . Отсюда в качестве необходимого условия равновесия получаются постоянство давления и темп-ры всех фаз и равенство хим. потенциалов сосуществующих фаз. Однако для термодинамич. устойчивости этого недостаточно. Из условия минимальности П. т. следует положительность второй вариации:  $\delta^2 U > 0$ . Это приводит к условиям термодинамич. устойчивости, напр. к убыванию давления с ростом объёма и положительности теплоёмкости при пост. объёме. Метод П. т. позволяет установить для многофазных и многокомпонентных систем Гиббса правило фаз, согласно к-рому число фаз, существующих в равновесии, не превосходит числа независимых компонентов более чем на два. Это правило следует из того, что число независимых параметров не может превосходить числа ур-ний для их определения при равновесии фаз.

Для построения термодинамич. теории, к-рая учитывала бы и поверхности явления, в вариациях П. т. следует учесть члены, пропорциональные вариации поверхности соприкасающихся фаз. Эти члены пропорциональны поверхностному напряжению  $\sigma$ , к-рое имеет смысл вариац. производной любого из П. т. по поверхности.

Метод П. т. применяется и к непрерывным пространственно неоднородным средам. В этом случае П. т. являются функционалами от плотностей термодинамич. переменных, а термодинамич. равенства принимают вид ур-ний в функциональных производных.

Лит.: Вальс И. Д., ван дер Констам Ф., Курстоматики, ч. 1. Общая термостатика, пер. с нем., М., 1936; Мюнстер А., Химическая термодинамика, пер. с нем., М., 1971; Гиббс Дж. В., Термодинамика. Статистическая механика, пер. с англ., М., 1982; Новиков И. И., Термодинамика, М., 1984.

Д. Н. Зубарев

**ПОТЕНЦИАЛЫ ЭЛЕКТРОМАГНИТНОГО ПОЛЯ** — вспомогательные функции, через к-рые выражаются векторы, характеризующие эл.-магн. поле. Наиб. часто используются векторный потенциал  $A$  и скалярный потенциал  $\Phi$ ; через них может быть представлено решение двух однородных ур-ний Максвелла  $\Delta B = 0$ ,  $\Delta E = -(1/c)\partial B/\partial t$ , не содержащих источников поля в явном виде:

$$B = [\Delta A], \quad E = -\frac{1}{c} \frac{\partial A}{\partial t} - \Delta \Phi$$

(использована гауссова система единиц). В среде, характеризующейся однородными электропроводностью  $\sigma$ , диэлектрической проницаемостью  $\epsilon$  и магнитной проницаемостью  $\mu$ , ур-ния для П. э. п. имеют вид

$$\begin{aligned} \Delta A - \frac{\epsilon \mu}{c^2} \frac{\partial^2 A}{\partial t^2} - \frac{4\pi \sigma}{c^2} \frac{\partial A}{\partial t} - \Delta \left( \Delta A + \frac{4\pi \mu}{c} \Phi + \right. \\ \left. + \frac{\epsilon \mu}{c} \frac{\partial \Phi}{\partial t} \right) = -\frac{4\pi j}{c}, \\ \Delta \Phi + \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \Delta A = -\frac{4\pi}{c} \rho, \end{aligned}$$

где  $j$  и  $\rho$  — объёмные плотности электрич. токов и зарядов. Неоднозначность введения потенциалов для одних и тех же эл.-магн. полей позволяет накладывать на П. э. п. дополнит. условия, наз. условиями калибровки (см. Градиентная инвариантность); это даёт возможность видоизменять (иногда упрощать) ур-ния для П. э. п.

Часто в задачах об излучении и распространении эл.-магн. волн в непоглощающих средах ( $\sigma = 0$ ) используется потенциал Герца (см. Герца вектор)  $\Gamma$ , через к-рый выражаются векторный и скалярный потенциалы:

$$A = \frac{\epsilon \mu}{c} \frac{\partial \Gamma}{\partial t}, \quad \Phi = -\Delta \Gamma;$$

введённые т. о., они автоматически удовлетворяют условию калибровки Лоренца. Потенциал Герца удовлетворяет волновому ур-нию с электрич. поляризацией

$P$  (плотностью электрич. дипольного момента) в качестве источника в правой части:

$$\Delta \Gamma - \frac{\epsilon \mu}{c^2} \frac{\partial^2 \Gamma}{\partial t^2} = -\frac{4\pi}{c} P.$$

Пользуясь принципом двойственности, для полей, создаваемых источниками магн. типа ( $\chi^{(m)}$ ,  $\rho^{(m)}$ , см. Максвелла уравнения), можно ввести сопряжённые обычным П. э. п. магнитные П. э. п.:  $A^{(m)}$ ,  $\Phi^{(m)}$ ,  $\Gamma^{(m)}$ .

В задачах статики П. э. п.  $A$  и  $\Phi$  ( $A^{(m)}$  и  $\Phi^{(m)}$ ) обычно используются независимо друг от друга.

Лит. см. при ст. Максвелла уравнения.

М. А. Миллер, Е. В. Суворов.

**ПОТЕНЦИАЛЬНАЯ ПОВЕРХНОСТЬ** (поверхность потенциальной энергии) молекул — зависимость внутренней (потенциальной) энергии молекулы от координат её ядер или др. координат, описывающих колебания атомов в молекуле (нормальных координат, внутр. колебат. координат типа растяжения связей и деформации валентных углов). При решении Шредингера уравнения для молекулы в адабатическом приближении П. п. получается как зависимость энергии данного электронного состояния от координат ядер. В общем случае многоатомной молекулы П. п.  $(3N - 6)$ -мерная ( $N$  — число атомов в молекуле), для линейных молекул П. п.  $(3N - 5)$ -мерная. Для двухатомной молекулы П. п. одномерная и наз. просто потенциальной функцией. В адабатич. приближении П. п. не зависит от изотопного состава молекулы.

Существуют два способа определения П. п. Первый основан на применении методов квантовой химии. Н-эмпирич. методы квантовой химии, учитывающие электронную корреляцию, способны качественно правильно определять форму П. п. (положение абс. и относит. минимумов, седловых точек и максимумов) и давать оценки барьеров на пути внутримолекулярных перегруппировок. Методы квантовой химии совершенствуются, и её возможности возрастают, но в наст. время (1990-е г.) более точным методом определения параметров П. п. является решение обратной спектральной задачи. Он основан на применении эксперим. данных, найденных по колебат.-вращат. спектрам в квантовомеханич. расчётах. При этом выражение для потенц. энергии (потенциала  $V$ ) разлагаются в многомерный ряд Тейлора по степеням координат ядер вблизи равновесной конфигурации молекулы и ограничиваются неск. первыми членами ряда в зависимости от задачи и наличия необходимого кол-ва эксперим. данных. В безразмерных нормальных координатах  $q_k$ , к-рые связаны с обычными нормальными координатами  $Q = (hc\omega_k/\hbar^2)^{-1/2}/q_k$ , этот ряд имеет вид

$$\begin{aligned} V = \frac{1}{2} \sum_k \omega_k q_k^2 + \frac{1}{3!} \sum_{i,j,k} K_{ijk} q_i q_j q_k + \\ + \frac{1}{4!} \sum_{i,j,k,l} K_{ijkl} q_i q_j q_k q_l + \dots, \end{aligned} \quad (*)$$

где  $\omega_k$  — частоты гармонич. колебаний,  $K_{ijk}$  — кубические,  $K_{ijkl}$  — квадратичные коэф. ангармоничности [все коэф. в (\*) имеют одинаковую размерность (обычно  $\text{см}^{-1}$ )];  $\omega_k$  определяются экспериментально из частот колебат. переходов, а от коэф. ангармоничности зависят мн. спектроскопич. константы, также определяемые из эксперимента. Константы, характеризующие зависимость вращат. постоянных от колебат. состояния, константы, описывающие зависимость кориолисовых постоянных от вращат. состояния, и константы секстичного центробежного искажения линейно зависят от  $K_{ijk}$  и используются для их определения. Для определения  $K_{ijkl}$  служат измеряемые величины постоянных ангармоничности, описывающие зависимость квадратичных центробежных констант от колебат. состояния, и др. констант колебат.-вращат. взаимодействий высоких порядков.