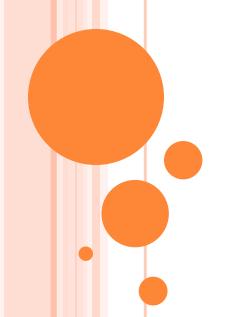
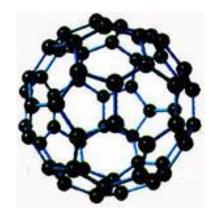
## Основы молекулярной физики и термодинамики



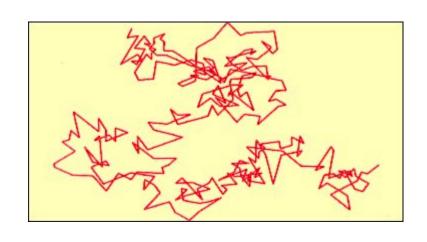


- Молекулярная физика и термодинамика разделы физики, в которых изучают макропроцессы в телах, связанные с большим числом частиц, из которых состоят тела. При изучении этих процессов используют два качественно различных, но взаимно дополняющих друг друга метода метод статистический и термодинамический.
- **Статистический,** использующий аппарат теории вероятности, лежит в основе молекулярной физики, термодинамический в основе термодинамики.
- В основе статистического метода лежат представления о том, что свойства макросистемы определяются свойствами частиц системы, особенностями их движения и усредненными значениями динамических характеристик этих частиц: скорости, энергий и т.д.

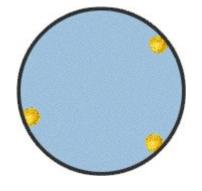
- Молекулярная физика раздел науки, в котором изучаются свойства тел на основе трех положений молекулярно кинетической теории:
- 1) Вещества состоят из молекул.
- 2) Молекулы движутся беспорядочно, с различными по величине и направлению скоростями (движутся непрерывно и хаотически).
- 3) Молекулы взаимодействуют между собой, т.е. они притягиваются и отталкиваются.



□ Существование молекул и их непрерывное движение доказывает броуновское движение. Броун наблюдал под микроскопом беспорядочное движение цветочной пыльцы в воде, подобное движению пылинок в солнечном луче. Причина этого движения: удары молекул воды, в которых находились эти частицы.







- □ Термодинамика раздел физики, изучающий общие свойства макроскопических систем, находящихся в состоянии термодинамического равновесия, и процессы перехода между этими состояниями. Термодинамика не рассматривает микропроцессы, которые лежат в основе этих превращений. Этим термодинамический метод отличается от статистического.
- **Термодинамической системой** называется совокупность взаимодействующих макроскопических тел, которые обмениваются энергией, как между собой, так и с другими телами (внешней средой).
- □ Задача термодинамики с помощью термодинамических методов определить состояние термодинамической системы.

# Термодинамические параметры состояния.

- Пюбая термодинамическая система может находится в различных состояниях, характеризующихся так называемыми параметрами состояния: давлением P, объёмом V и температурой T.
- ☐ Давление физическая величина, численно равная силе, действующей на единицу площади поверхности по нормали к ней.
- $P = \frac{dF_n}{ds}$  или  $P = \frac{F_n}{s}$ , если p=const [p]=1Па=1H/м²; 1 атм=760 мм рт.ст.=1,01·10<sup>5</sup> Па

#### Измерение давления

#### Измерение атмосферного давления



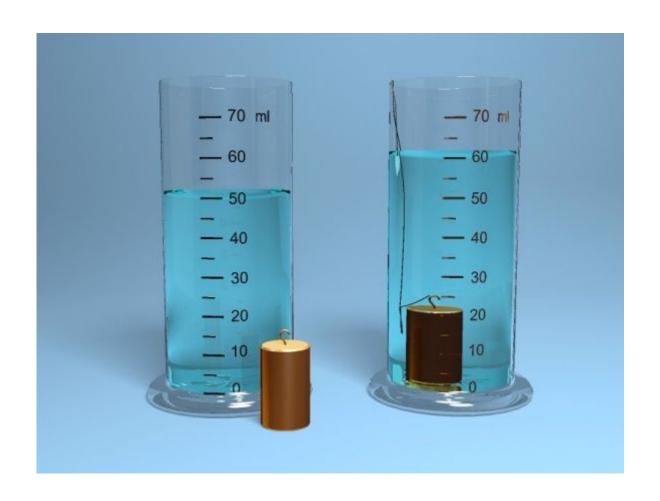
Барометр

Измерение давления



Манометр

**Объём** =1 м<sup>3</sup>, 1 л =10<sup>-3</sup> м<sup>3</sup>. Объём газа совпадает с объемом занимаемого им сосуда.





□ Температура — физ. величина, характеризующая состояние термодинамического равновесия макроскопической системы.

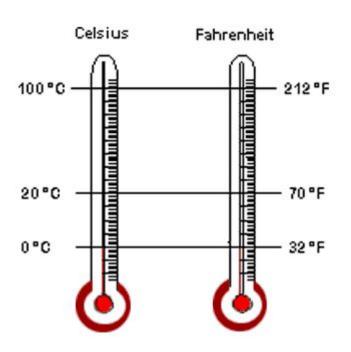
$$T = t + 273 (K)$$

Абсурдно говорить о температуре одной молекулы, хотя температура тела определяется скоростью беспорядочного движения его молекул. А т.к. скорости молекул различны, то температура может быть выражена лишь через средние значения скорости молекул.

20.

30



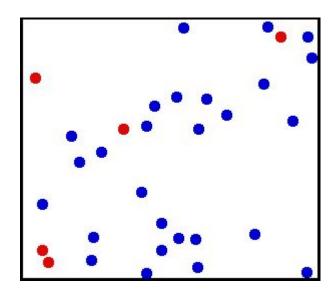


- Макросистема находится в состоянии термодинамического равновесия, если её состояние с течением времени не меняется, т.е. не меняются параметры P, V и T и кроме того, не изменятся внешние условия.
- Если хотя бы один из термодинамических параметров системы изменяется, то говорят о термодинамическом процессе.

### Опытные законы идеального газа. Уравнение состояния идеального газа

- □ Идеальным называется газ
- 1) между молекулами которого отсутствуют силы взаимодействия,
- 2) молекулы которого можно рассматривать как материальные точки, т.е. собственный объём молекул пренебрежимо мал по сравнению с объёмом сосуда и
- 3) если столкновение молекул газа между собой и стенками сосуда абсолютно упругие.
- □ Идеальный газ модель реальных разреженных газов при низких давлениях и высоких температурах, т.е. условиях близких к н.у.

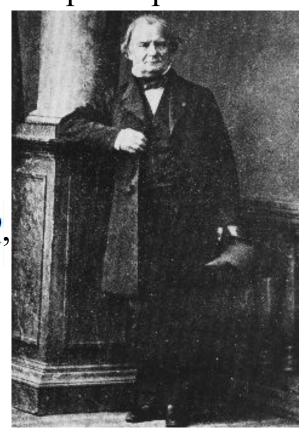
### Идеальный газ



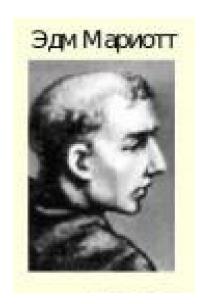
Французский физик и инженер Б.Клайперон (1799-1864)
 вывел уравнение, связывающее три параметра.

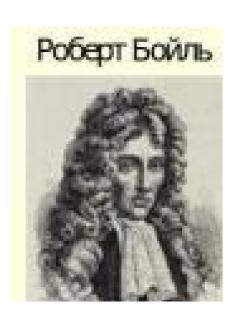
$$\frac{pV}{T} = const$$

- уравнение состояния
- □ идеального газа.
- Для одного моля вещества  $\frac{pv}{r} = R$ ,
- □ где R=8,31 Дж/(моль·К) –
- □ универсальная газовая
- □ постоянная.
- □ Запишем газовые законы для
- изопроцессов, при котором один из параметров:
   температура, давление или объём остаются постоянными.



- Изопроцессы изменение состояния идеального газа при котором один из трёх его параметров остаётся постоянным, а два других изменяются.
- **Пакон Бойля-Мариотта** (изотермический процесс: T=const, m=const).
- □ Изотермический процесс, описывается законом Бойля-Мариотта (Р.Бойль (1627-1691 гг) анг. Физик, Э. Мариотт (1620-1684 гг) – фр.ученый).



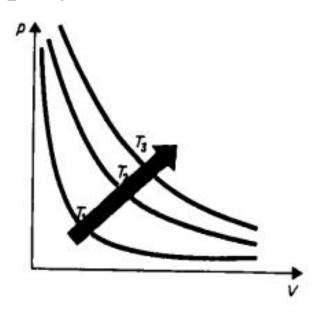


При неизменных температуре и массе произведение численных значений давления и объёма газа постоянно:

□ или для двух состояний газа:

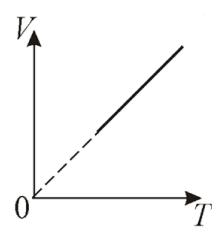
$$p_1 V_1 = p_2 V_2$$

 $\square$  Графики изотерм на диаграмме pV приведены на рисунке:



- **Закон Гей-Люссака** (1778-1850 г фран. физик) описывает изобарный процесс p=const, m=const)
- При постоянном давлении объём данной массы газа прямо пропорционален его абсолютной температуре:
- $V_t = Const$  ,  $V_t = V_0 (1 + \alpha t)$  , $V_t = V_0 (1 + \alpha t)$
- □ Или для двух различных состояний:  $\frac{V_1}{T_1} = \frac{V_2}{T_2}$
- □ График изобары на диаграмме *TV* приведен на рисунке:





□ Вблизи T=0 изображают пунктиром, т.к. в области низких температур законы идеальных газов неприменимы.

- □ Закон Шарля ( изохорный процесс: *V=const*, *m=const*)
- При постоянном объёме давление данной массы газа прямо пропорционально его абсолютной температуре:

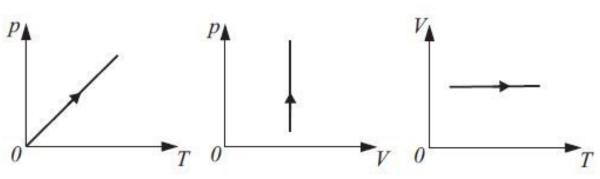
$$\frac{P}{T} = const$$
 ,  $p_t = p_0(1 + \gamma t)$ ,

 $\frac{\frac{P}{T}=const}{\gamma=\frac{1}{273}} \ , p_t=p_0(1+\gamma t),$   $\gamma=\frac{1}{273} \ \text{град}^{-1}-\text{температурный коэффициент давления}.$ 

Или для двух состояний: 👱 💶 👱



$$\frac{p}{T} = const.$$



Графики изохор приведены на рисунке.

Русский ученый Д. И. Менделеев (1834-1907г) объединил уравнение Клапейрона с законом Авогадро, согласно которому моли всех идеальных газов при одинаковых P и T занимают одинаковый объём. ( $V\mu = 22,4$  $\cdot 10^{-3}$  м<sup>3</sup> при н.у.)

$$pV_{\mu}=RT$$
 —для одного моля.

R=8,31 Дж/(моль·К) – универсальная газовая постоянная.

Для  $\nu = \frac{m}{\mu}$  молей  $pV = \frac{m}{\mu}RT$  — уравнение состояния идеального газа — уравнение Менделеева-Клапейрона.

- Найдём число молекул, содержащихся в единице объёма идеального газа. Запишем уравнение Менделеева – Клапейрона в виде:
- $pV = \frac{N}{N_A} RT$ , откуда находим:
- $n = \frac{N}{V} = \frac{pN_A}{RT} = \frac{p}{kT}$ , где постоянная Больцмана  $k = \frac{R}{N}$
- $_{\square} k=1,38\cdot 10^{-23} \text{ Дж/К}.$

- p=nkT уравнение состояния идеального газа.
- Для смеси идеальных газов выполняется закон Дальтона:

$$p = p_1 + p_2 + \dots + p_n$$

- $p_i = \frac{m_i}{\mu_i} \cdot \frac{RT}{v}$  парциальное давление компонентов смеси;
- n число компонентов смеси;
- □ Парциальным давлением *i*-ого компонента смеси называется давление, под которым находился бы этот газ, если бы из смеси были удалены все остальные газы.
- □ Количество вещества смеси газов:

$$v = v_1 + v_2 + \dots + v_n = \frac{N_1}{N_A} + \frac{N_2}{N_A} + \dots + \frac{N_n}{N_A}$$

□ ИЛИ

$$u = \frac{m_1}{\mu_1} + \frac{m_2}{\mu_2} + \dots + \frac{m_n}{\mu_n},$$
 где

- □ Молярная масса смеси газов:

$$\mu = \frac{m_1 + m_2 + \dots + m_n}{\nu_1 + \nu_2 + \dots + \nu_n} ,$$

 $\square$  где  $v_i, m_i$  - количество вещества и масса i-ого компонента смеси.

# Основное уравнение молекулярно-кинетической теории.

Молекулярно-кинетическая теория объясняет давление газа на стенки сосуда как результат соударения молекул со стенками. Рассмотрим движение молекул одноатомного идеального газа. При упругом соударении со стенкой молекула передает ей импульс:

□ За  $\Delta t$  площадки  $\Delta S$  достигнут те молекулы, которые находятся в объёме цилиндра с  $\Delta S$  и высотой  $v\Delta t$ .

$$\square \Delta V = \Delta S \cdot l = \Delta S \cdot v \Delta t$$
.

- $\square$   $N=n \Delta S \cdot v \Delta t$ , n число молекул в единице объёма,
- $\square$   $\Delta S$  площадь поверхности стенки;
- $l = v\Delta t$  путь пройденный молекулой за время  $\Delta t$ .

- □ Т.к. реально молекулы движутся под разными направлениями и скорости их различны, то примем для простоты следующие допущения.
- 1) хаотичное движение молекул заменим движение вдоль трех взаимно перпендикулярных осей x, y, z, так что в любой момент времени вдоль каждой из них движется  $\frac{N}{2}$ , причем  $\frac{1}{2}$  из них в одну сторону, а  $\frac{1}{2}$  - в противоположную.
- $\square$  Тогда к площадке  $\Delta S$  движется 1/6N молекул, которые передадут ей ( $\Delta S$ ) импульс.

- □ Тогда  $p = \frac{F}{AS} = \frac{1}{3} n m_0 v^2$ , где □  $v = \bar{v}_{\text{KB}} = \sqrt{\frac{1}{N} \sum_i v_i^2} \text{среднеквадратичная скорость,}$
- □ т.к. молекулы движутся с различными скоростями.

$$p = \frac{1}{2} n m_0 \bar{v}_{KE}^2$$

$$\Gamma$$
 T.K.  $n = \frac{N}{V} = pV = \frac{1}{3}Nm_0\bar{v}_{KB}^2$  T.K.  $Nm_0 = m_0$ 

- П.к.  $n = \frac{N}{v} = pV = \frac{1}{3}Nm_0\bar{v}_{\text{кв}}^2$  т.к.  $Nm_0 = m$   $pV = \frac{2}{3}\bar{E}_{\text{кин}}$  ,(\*) где суммарная кинетическая энергия.
- Кинетическая энергия одной молекулы одноатомного идеального газа:

$$\bar{E}_{\text{KUH}} = \frac{3}{2}kT \ (**)$$

Подставим (\*\*) в (\*):  $p = \frac{2}{3}n\frac{3}{2}kT = nkT$ 

Давление р прямо пропорционально концентрации частиц и средней кинетической энергии движения молекул. Абсолютная температура T является мерой средней кинетической энергии поступательного движения молекул идеального газа.

$$T = \frac{2}{3} \frac{E_{\text{KUH}}}{k}$$

# Закон Максвелла о распределений молекул идеального газа по скоростям и энергии теплового движения.

- При выводе основного уравнения молекулярнокинетической теории молекулам задавали различные скорости. В результате многократных соударений скорость каждой молекулы изменяется по модулю и направлению. Однако из-за хаотичного движения молекул все направления движения являются равновероятными, т.е. в любом направлении в среднем движется одинаковое число молекул.
- По молекулярно-кинетической теории, как бы ни изменялись скорости молекул при столкновении, средняя квадратичная скорость молекул массы  $m_0$  в газе, находящимся в состоянии равновесия при T=const, остается постоянной и равной

$$\bar{v}_{\text{\tiny KB}} = \sqrt{\frac{3kT}{m_0}} = \sqrt{\frac{3RT}{\mu}} = \sqrt{\frac{3RT}{m_0 N_{\text{\tiny A}}}}$$

- Это объясняется тем, что в газе, находящимся в состоянии равновесия, устанавливается некоторое стационарное, не меняющееся со временем распределение молекул по скоростям, которое подчиняется вполне определенному статическому закону. Этот закон теоретически выведен Дж. Максвеллом.
- При выводе закона распределения молекул по скоростям Максвелл предполагал, что газ состоит из очень большого числа *N* тождественных молекул, находящихся в состоянии беспорядочного теплового движения при одинаковой температуре. Силовые поля на газ не действуют.
- Закон Максвелла описывается некоторой функцией f(v) названой функцией распределения молекул по скоростям.

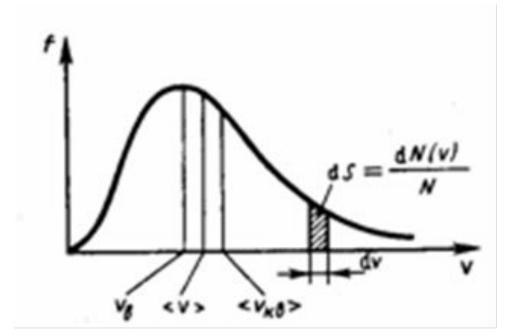
- Если разбить диапазон скоростей молекул на малые интервалы, равные dv, то на каждый интервал скорости будет приходиться некоторое число молекул dN(v), имеющих скорость, заключенную в этом интервале.
- Функция f(v) определяет относительное число молекул dN(v)/N, скорости которых лежат в интервале от v до v+dv, т. е.

Откуда 
$$\frac{dN(v)}{N} = f(v)dv$$

$$f(v) = \frac{dN(v)}{Ndv}$$

Применяя методы теории вероятностей, Максвелл нашел функцию f(v) — закон о распределении молекул идеального газа по скоростям

$$f(v) = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{\frac{3}{2}}v^2 \exp\left(-\frac{m_0v^2}{2kT}\right)$$



Видно, что конкретный вид функции зависит от рода газа (массы молекул) и от параметров состояния (от температуры T).

Экспонента уменьшается быстрее, чем растет множитель  $v^2$ , то функция f(v) начнется от нуля, достигнет максимума при  $v_{_{\it g}}$  и затем асимптотически стремиться к нулю. Кривая несимметрична относительно  $v_{_{\it g}}$ .

Относительное число молекул  $\frac{dN(v)}{N}$ , скорости которых лежат в интервале от v до v+dv, находятся как площадь заштрихованной плоскости. Площадь, ограниченная кривой распределения и осью абсцисс, равна единице.

$$\int_0^\infty f(v)dv = 1$$

- $\bullet$  Функция f(v) удовлетворяет условию нормировки.
- Скорость, при которой функция распределения молекул идеального газа по скоростям максимальна, называется **наиболее вероятной скоростью**  $v_e$ . Значение  $v_e$  можно найти продифференцировав f(v) по v, приравняв результат к нулю.
- Наиболее вероятная скорость  $v_{\rm B} = \sqrt{\frac{2kT}{m_0}} = \sqrt{\frac{2RT}{\mu}}$

Из формулы следует, что при повышении температуры максимум функции распределения по скоростям сместиться вправо (значение  $v_{\rm g}$  становить больше). Однако площадь, ограниченная кривой, остается неизменной, поэтому при повышении температуры кривая распределения молекул по скоростям будет растягиваться и понижаться.

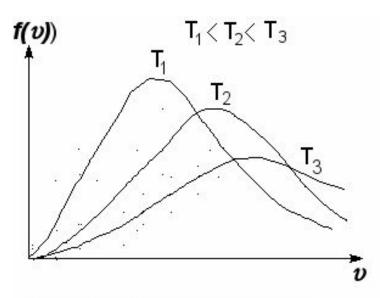


Рис. 1.5. Зависимость f(v) от температуры.

□ Средняя скорость молекулы (средняя арифметическая скорость):  $\bar{v} = \frac{1}{N} \int_{0}^{\infty} v dN(v) = \int_{0}^{\infty} v f(v) dv$ 

□ Подставляя f(v) и интегрируя, получаем:

$$\bar{v} = \sqrt{\frac{8kT}{(\pi m_0)}} = \sqrt{\frac{8RT}{\pi \mu}}$$

Функция распределения молекул по энергиям теплового движения:

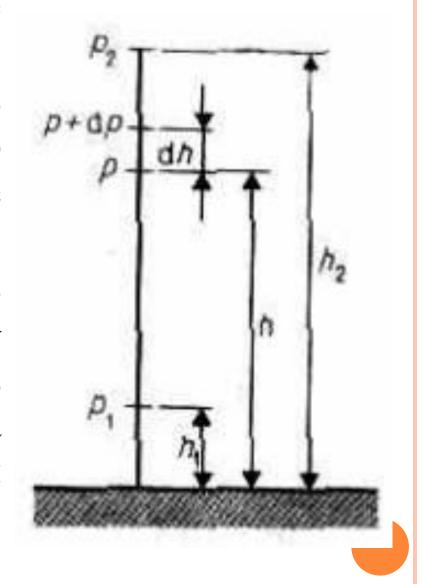
$$f(\varepsilon) = \frac{2}{\sqrt{\pi}} (kT)^{-\frac{3}{2}} \varepsilon^{\frac{1}{2}} e^{-\frac{\varepsilon}{(kT)}}$$

# Барометрическая формула. Распределение Больцмана.

□ При выводе основного уравнения молекулярно-кинетической теории газов и максвелловского распределения молекул по скоростям предполагалось, что на молекулы газа внешние силы не действуют, поэтому молекулы равномерно распределены по объему.

- Молекулы любого газа находятся в потенциальном поле тяготения Земли. Тяготение, с одной стороны, и тепловое движение молекул с другой, приводят к некоторому стационарному состоянию газа, при котором давление газа с высотой убывает.
- Выведем закон изменения давления с высотой, предполагая, что поле тяготения однородно, температура постоянна и масса всех молекул одинакова.

- Атмосферное давление на высоте A равно *p*.
- $\circ$  На высоте h+dh оно равно p+dp (при dh>0 dp <0, так как давление с высотой убывает).
- Разность давлений p и p + dp равна весу газа, заключенного в объеме цилиндра высотой dh с основанием площадью  $1 \text{ м}^2$ .



$$op-(p+dp) = \rho g dh,$$

 $\circ$  где  $\rho$  — плотность газа на высоте h (dh настолько мало, что при изменении высоты в этом пределе плотность газа можно считать постоянной). Следовательно,

$$\circ dp = - \rho \cdot g \cdot dh.$$

• Воспользовавшись уравнением состояния идеального газа  $pV = (m/\mu)RT$  (m - macca rasa),  $\rho = \frac{m}{V} = \frac{p \cdot \mu}{RT}$ .

$$odp = -rac{\mu g}{RT}pdh$$
 или  $orac{dp}{p} = -rac{\mu g}{RT}dh.$ 

lacktriangle С изменением высоты от  $h_1$  до  $h_2$  давление изменяется от  $p_1$  до  $p_2$ , т.е.

$$old n \frac{p_2}{p_1} = -\frac{\mu g}{RT} (h_2 - h_1)$$

О ИЛИ

$$op_2 = p_1 e^{-\mu g(h_2 - h_1)/(RT)} -$$

- БАРОМЕТРИЧЕСКАЯ ФОРМУЛА.
- Она позволяет найти атмосферное давление в зависимости от высоты или, измерив давление, найти высоту.

• Так как высоты обозначаются относительно уровня моря, где давление считается нормальным, то выражение может быть записано в виде

$$op = p_0 e^{-\mu gh/(RT)}$$

- $\circ$  где p давление на высоте h.
- Барометрическую формулу можно преобразовать, если воспользоваться выражением p=nkT:

$$on = n_0 e^{-\mu gh/(RT)}$$

 $\circ$  где n — концентрация молекул на высоте h,

 $n_0$  - концентрация на высоте h=0. Так как  $\mu=m_0$  ·  $N_A$  ( $N_A$  — постоянная Авогадро,  $m_0$  — масса одной молекулы), а  $R=k\cdot N_A$ , то

$$on = n_0 e^{-m_0 gh/(kT)}$$

Это выражение называется распределением Больцмана во внешнем потенциальном поле. Из него следует, что при постоянной температуре плотность газа больше там, где меньше потенциальная энергия его молекул.