

# ВТОРОЕ НАЧАЛО ТЕРМОДИНАМИКИ. ЭНТРОПИЯ

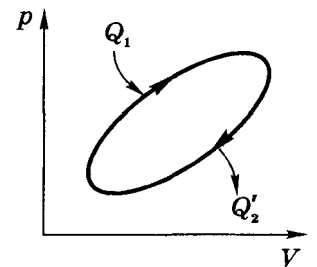
## Тепловые машины

Тепловая машина – периодически действующее устройство, преобразующее внутреннюю энергию в механическую работу.

В начале 18 века появились первые паровые машины. Весьма совершенные тепловые машины мощностью в десятки лошадиных сил были созданы к середине 18 века Джеймсом Уаттом (1769 г), Ильею Ползуновым (1763 г). В середине 19 века были созданы двигатели внутреннего сгорания.

С созданием тепловых машин принято связывать начало промышленной революции. Кроме того, исследования, связанные с совершенствованием тепловых машин привели к открытию второго начала термодинамики.

Любая тепловая машина работает по замкнутому циклу. Рабочее тело тепловой машины (обычно газ или жидкость) периодически расширяется и сжимается, получая за цикл от «нагревателя» количество теплоты  $Q_1$  и отдавая «холодильнику» тепло  $Q_2$ . Нагревателем и холодильником называют два тепловых резервуара, один с более высокой температурой, чем другой. Если процесс совершается по часовой стрелке, то работа  $A$ , производимая машиной за цикл, положительная и численно равна площади фигуры, ограниченной графиком кругового процесса.



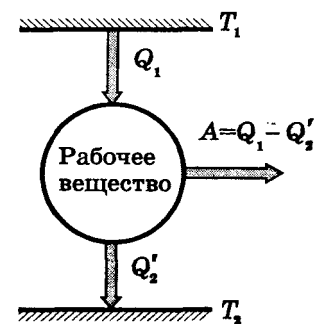
В соответствии с первым началом термодинамики

$$Q_1 - Q_2 = \Delta U + A,$$

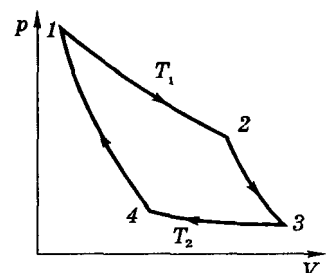
причем изменение внутренней энергии рабочего тела за цикл равно нулю. КПД тепловой машины равно

$$\eta = \frac{A}{Q_1} = 1 - \frac{Q_2}{Q_1}.$$

Из различных круговых процессов особое значение имеет цикл Карно, который состоит из двух изотерм и двух адиабат. При изотермическом расширении рабочее тело получает от нагревателя тепло при постоянной температуре  $T_1$ , а при изотермическом сжатии отдает холодильнику тепло при постоянной температуре  $T_2$ . При адиабатическом расширении температура понижается от  $T_1$  до  $T_2$ , а при адиабатическом сжатии температура повышается от  $T_2$  до  $T_1$ .



Французский инженер и физик Сади Карно считается основоположником второго начала термодинамики. В своем сочинении «Размышления о движущей силе огня и о машинах, способных развивать эту силу» (в 1824 году, значительно раньше открытия первого начала ТД Майером, Джоулем и Гельмгольцем) Карно исследовал условия превращения тепла в работу и доказал две теоремы, которые впоследствии привели к открытию второго начала термодинамики.



Первая теорема Карно. Коэффициент полезного действия тепловой машины, работающей по циклу Карно, не зависит от природы рабочего тела и устройства машины, а является функцией только температуры нагревателя и холодильника.

Вторая теорема Карно. Коэффициент полезного действия любой тепловой машины, не превышает коэффициента полезного действия машины, работающей по циклу Карно, при тех же температурах нагревателя и холодильника.

Заметим, что Карно стоял на точке зрения теплорода, и потому ему не удалось дать ясную и четкую формулировку второго начала. Это было сделано только в 1850-51 гг независимо друг от друга немецким физиком Клаузиусом и ирландским физиком Кельвином.

## Второе начало термодинамики

Не все процессы, согласующиеся с первым началом термодинамики, возможны. Дополнительные ограничения накладываются вторым началом термодинамики. Оно имеет несколько формулировок.

**1. Клаузиус (1850): Невозможны процессы, единственным результатом которых был бы переход тепла от менее к более нагретому телу.**

**2. Кельвин (1851): Невозможен круговой процесс, единственным результатом которого было бы производство работы за счет охлаждения теплового резервуара.**

**3. Энтропия замкнутой (теплоизолированной) макросистемы не уменьшается – она либо возрастает, либо остается постоянной.**

Слово «единственный» в формулировках Клаузиуса и Кельвина является весьма существенным. Приведенные формулировки эквивалентны, из одной неизбежно следует другая. Если за основной постулат 2-го начала ТД принять третье утверждение, то можно как его следствия получить утверждения Кельвина и Клаузиуса.

## Энтропия

Понятие энтропии ввел Клаузиус. Энтропия вводится через ее элементарное приращение в виде формулы

$$dS = \frac{\delta Q}{T}. \quad (1)$$

В отличие от теплоты, энтропия является такой же функцией состояния как температура, внутренняя энергия или давление. Полученное системой тепло зависит от процесса перехода из начального состояния в конечное. Вместе с тем, приращение энтропии  $\Delta S = S_2 - S_1$  не зависит от процесса, а только от начального и конечного состояний.

В интегральной форме соотношение (1) принимает вид

$$S_2 - S_1 = \int_1^2 \frac{\delta Q}{T} \quad (2)$$

Важно, чтобы состояния 1 и 2 были равновесными, а расчет по формуле (2) может проводиться по любому обратимому процессу между состояниями 1 и 2. Введенная таким образом энтропия  $S$  определена с точностью до произвольной аддитивной постоянной.

## Свойства энтропии

1. Энтропия – функция состояния.
2. Энтропия – величина аддитивная: энтропия макросистемы равна сумме энтропий ее отдельных частей.
3. Энтропия является мерой хаоса в системе. Это будет показано в дальнейшем.
4. Докажем утверждение Клаузиуса. Предположим, что в изолированной системе холодное тело  $A$  передало тепло горячему телу  $B$ , причем в окружающих телах никаких изменений не произошло. Тогда энтропия холодного тела уменьшилась на величину  $\Delta Q/T_A$ , а энтропия горячего тела увеличилась на меньшую величину  $\Delta Q/T_B$ . Энтропия системы уменьшилась. Следовательно, такой процесс не возможен (доказали формулировку Клаузиуса).

5. Докажем первую теорему Карно. Для квазистатического цикла Карно получаем:

$$S_{\text{нач}} - S_{\text{кон}} = 0 = \sum \frac{\Delta Q_i}{T_i},$$

$$\frac{Q_1}{T_1} - \frac{Q_2}{T_2} = 0,$$

Следовательно,

$$\frac{Q_2}{Q_1} = \frac{T_2}{T_1} \quad \text{и} \quad \eta = 1 - \frac{Q_2}{Q_1} = 1 - \frac{T_2}{T_1}.$$

6. Докажем вторую теорему Карно. Рассмотрим произвольный квазистатический цикл с максимальной температурой  $T_{\text{max}}$  и минимальной температурой  $T_{\text{min}}$ . Тогда:

$$S_{\text{нач}} - S_{\text{кон}} = 0 = \sum \frac{\Delta Q_i}{T_i}.$$

Пусть за цикл получено от нагревателя тепло  $Q_1$ , а отдано холодильнику тепло  $Q_2$ . Можно записать:

$$0 = \sum \frac{\Delta Q_i}{T_i} \geq \frac{Q_1}{T_{\text{max}}} - \frac{Q_2}{T_{\text{min}}}.$$

Следовательно,

$$\frac{Q_2}{Q_1} > \frac{T_{\text{min}}}{T_{\text{max}}} \quad \text{и} \quad \eta = 1 - \frac{Q_2}{Q_1} \leq 1 - \frac{T_{\text{min}}}{T_{\text{max}}}.$$

Тем самым доказана вторая теорема Карно.

7. Из первой и второй теорем Карно следует, что невозможно создать тепловую машину с кпд, равным 1. Это утверждение эквивалентно формулировке Кельвина второго начала ТД. Если бы не второе начало, то можно было бы создать тепловую машину, отнимающую тепло из океанов и целиком превращающую ее в работу. Такое устройство называют вечным двигателем второго рода. Второе начало ТД утверждает, что такой двигатель невозможен.

8. Все самопроизвольно протекающие процессы в природе сопровождаются увеличением энтропии. Необходимо специальное взаимодействие с окружающей средой, чтобы пре-

пятствовать возрастанию энтропии в замкнутой системе. Наиболее ярким примером могут служить все живые существа.

### Энтропия идеального газа

Первое начало термодинамики для обратимых процессов можно записать в виде

$$TdS = dU + pdV. \quad (5)$$

Пусть начальное и конечное состояния газа определяются параметрами  $p_1, V_1$  и  $p_2, V_2$ . Учтем, что  $dU = \nu C_V dT$  и  $p = \nu RT/V$ . Тогда

$$TdS = \nu C_V dT + \frac{\nu RT}{V} dV,$$

или

$$dS = \frac{\nu C_V dT}{T} + \frac{\nu R}{V} dV. \quad (6)$$

Из уравнения состояния  $pV = \nu RT$  следует

$$\frac{dT}{T} = \frac{dp}{p} + \frac{dV}{V} \quad (7)$$

Подставляя (7) в (6) и учитывая, что  $C_p = C_V + R$ , получим

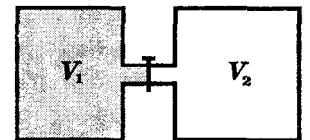
$$dS = \nu C_V \frac{dp}{p} + \nu C_p \frac{dV}{V}.$$

Проинтегрировав, найдем приращение энтропии

$$S_2 - S_1 = \nu C_V \ln \frac{p_2}{p_1} + \nu C_p \ln \frac{V_2}{V_1}. \quad (8)$$

### Приращение энтропии в необратимом процессе.

В одном из двух теплоизолированных сосудов, соединенных трубкой с закрытым вентиляем, находится один моль идеального газа, а в другом сосуде – вакуум. Объемы сосудов  $V_1$  и  $V_2$ . Вентиль открыли, газ заполнил оба сосуда и пришел в состояние термодинамического равновесия. Найдите приращение энтропии в этом процессе.



Решение. Процесс идет без теплообмена и без совершения работы. Следовательно, в соответствии с первым началом термодинамики внутренняя энергия газа не изменилась, то есть конечная температура равна первоначальной. Приращение энтропии найдем, рассматривая обратимый изотермический процесс расширения газа:

$$\Delta S = \int_1^2 \frac{\delta Q}{T} = \frac{1}{T} \int_1^2 pdV = \frac{RT}{T} \int_{V_1}^{V_1+V_2} \frac{dV}{V} = R \ln \frac{V_1 + V_2}{V_1}.$$

Энтропия – функция состояния. Этим мы и воспользовались, заменив реальный необратимый процесс простым изотермическим.

### Возрастание энтропии при смешении газов.

Пусть в двух половинах теплоизолированного сосуда объемом  $V$  находятся два идеальных газа, 1 и 2, разделенных перегородкой. Температура, давление и число молей  $\nu$  в обеих половинах одинаково. После удаления перегородки начинается необратимый процесс смешения.

ния газов. В конце концов, он прекращается, и система приходит в равновесное состояние, в котором оба газа равномерно перемешаны. Температура в конечном состоянии будет такая же, так как система теплоизолирована и газы идеальные. Найдите приращение энтропии в этом процессе.

**Решение.** Используя результат предыдущего примера, находим, что при  $V_1 = V_2$  приращение энтропии каждого газа

$$\Delta S_1 = \Delta S_2 = \nu R \ln 2,$$

а суммарное приращение энтропии системы

$$\Delta S = 2\nu R \ln 2.$$

Энтропия увеличивается, поскольку процесс смешения газов существенно необратимый.

Последняя формула приводит к парадоксу Гибса. Допустим, что газы 1 и 2 одинаковые. Тогда после удаления перегородки энтропия увеличивается, хотя ясно, что конечное состояние системы ничем не отличается от начального. В этом суть парадокса.

Заметим, что формула  $\Delta S = 2\nu R \ln 2$  справедлива только при смешивании различных газов, хотя бы это различие и было сколь угодно малым. Возникающая здесь трудность с предельным переходом в действительности не существует, поскольку число различных атомов конечно, и такой предельный переход построить просто невозможно.

**Теорема Нернста (1906).** При приближении температуры к абсолютному нулю энтропия макросистемы также стремится к нулю:

$$S \rightarrow 0 \text{ при } T \rightarrow 0 \quad (3)$$

Эта теорема не может быть выведена из первых двух начал термодинамики, поэтому ее называют третьим началом термодинамики.

Теперь можно вычислять не только приращение энтропии, но и саму ее величину:

$$S(p, T) = \int_0^T \frac{C_p(T) dT}{T}. \quad (4)$$

Отсюда следует, что при  $T \rightarrow 0$  теплоемкость всех макросистем должна стремиться к нулю, иначе интеграл будет стремиться к бесконечности.

## Статистический смысл энтропии

### Микроскопические и макроскопические состояния. Статистический вес.

1. Задать микросостояние состояние системы — значит определить в данный момент состояние всех ее частиц. В классической физике следует определить координаты и импульсы всех частиц. Микросостояние системы все время изменяется, и наблюдаемыми являются только усредненные характеристики — макропараметры (давление, объем, температура, внутренняя энергия и др).

2. Макросостояние системы определяется совокупностью макропараметров, которые получаются в результате усреднения по различным микросостояниям системы, которые реализуют данное макросостояние.

4. Все микросостояния равновероятны. Поэтому большую часть времени система находится в тех макросостояниях, которым соответствует наибольшее число микросостояний.

5. Статистический вес  $\Omega$  равен числу микросостояний, которые соответствуют данному макросостоянию. Макросостояние с максимальным  $\Omega$  называется равновесным.

6. Чем больше статистический вес  $\Omega$ , тем больше вероятность состояния. При неравновесных процессах система переходит от менее вероятным к более вероятным состояниям.

7. Формула Больцмана

$$S = k \ln \Omega, \quad (5)$$

связывает энтропию со статистическим весом. В соответствии с этой формулой энтропия  $S$  характеризует степень беспорядка в макросистеме: состояниям с большим беспорядком отвечает большая вероятность (или статистический вес), чем у более упорядоченного состояния. Логарифм в формуле (5) обеспечивает аддитивность энтропии: статистический вес системы, состоящей из двух независимых подсистем, равен произведению их статистических весов.

8. Смысл второго начала термодинамики состоит в том, что при неравновесных процессах система переходит от менее вероятным к более вероятным состояниям. Поэтому все самопроизвольные процессы в замкнутых макросистемах сопровождаются возрастанием энтропии.

9. С этим связана необратимость реальных самопроизвольных тепловых процессов: они протекают так, что беспорядок в макросистеме увеличивается. С этим связан и тот факт, что любой вид энергии переходит в конце концов во внутреннюю энергию, то есть в состояние, при котором хаос в макросистеме максимален. Это состояние является равновесным, его энтропия максимальна.

Каково бы ни было первоначальное состояние макросистемы (например, газа), будучи теплоизолированной она неизбежно переходит в состояние, при котором распределение молекул по скоростям будет максвелловским, а во внешнем поле еще и больцмановским.

### **Тепловая смерть Вселенной**

Клаузиус, рассматривая всю Вселенную как замкнутую систему, на основании второго начала ТД пришел к выводу, что энтропия Вселенной стремится к максимуму. Когда этот максимум будет достигнут, прекратятся все процессы, наступит абсолютное равновесие. Такое состояние было названо тепловой смертью Вселенной.

Позже в общей теории относительности было показано, что благодаря наличию гравитационных полей космологические системы могут непрерывно эволюционировать в сторону возрастания энтропии, никогда, однако, не приходя в состояние с максимумом энтропии, в состояние теплового равновесия. Из-за тяготения однородное изотермическое распределение вещества во Вселенной не соответствует максимуму энтропии. Вселенная нестационарна, она расширяется, и первоначально однородное вещество распадается под действием сил гравитации, образуя скопления галактик, сами галактики, звезды и т.д. Эти процессы сопровождаются ростом энтропии – в соответствии со вторым началом ТД.

Другая критика концепции тепловой смерти была дана Больцманом. Больцман обратил внимание на статистическую природу второго закона ТД. Для статистических законов характерны флуктуации – кратковременные отклонения от статистических закономерностей. Отклонение всей Вселенной от термодинамического равновесия является гигантской флуктуацией. Она должна исчезнуть. Тогда наступит тепловая смерть Вселенной. Однако через некоторое время снова возникнет гигантская флуктуация и Вселенная выйдет из состояния тепловой смерти. Затем опять все повторится.