Лекция 7

Глава 6. ВЗАИМНЫЕ ПРЕВРАЩЕНИЯ ЖИДКОСТЕЙ И ГАЗОВ

Одним из основных отличий газов от жидкостей и твердых тел является, как известно, их малая плотность. Средние расстояния между молекулами в газах при условиях, близких к нормальным, приблизительно на порядок больше расстояний между ними в жидкостях и твердых телах. Что будет происходить, если уменьшать эти расстояния, т. е. сжимать газ? На первый взгляд кажется, что при этом система, оставаясь однородной, будет становиться всё более и более плотной, пока, наконец, не превратиться в жидкость. Опыт показывает, однако, что часто газ ведет себя совсем не так: при определенном давлении вещество вдруг становится неоднородным и расслаивается на две части (или, как говорят, фазы — жидкую¹ и газообразную) с резко различающимися плотностями, находящиеся в равновесии друг с другом. Дальнейшее сжатие не приводит к повышению давления, а вызывает лишь рост жидкой фазы за счет газообразной, пока, наконец, последняя вовсе не исчезнет и система вновь не станет однородной. Описанное явление называют конденсацией газа.

В чем причина такого «странного» поведения системы? Почему происходит резкое уменьшение расстояний между молекулами какой-то части газа, в то время как в другой его части они находятся по-прежнему далеко друг от друга?

§ 6.1. Изотермы реального газа

Рассмотрим подробнее процесс сжатия газа, который для определенности будем проводить изотермически (рис. 1, нижняя изотерма, температура T_1). При малых плотностях (больших V) поведение газа хорошо описывается уравнением Менделеева — Клапейрона и p растет $\sim \frac{1}{V}$. С дальнейшим уменьшением объёма появляются расхождения между этой зависимостью и экспериментом². Наконец, при некотором объёме V_1' давление

 $^{^{1}}$ Иногда система расслаивается на газообразную и твердую фазы. Мы такие случаи рассматривать не будем.

 $^{^2}$ Если температура процесса не очень высока (далека от критической), то расхождения эти весьма незначительны и с хорошим приближением можно пользоваться уравнением Менделеева — Клапейрона во всем диапазоне изменений давлений газа (от нуля до $p_{\rm sr}$).

перестает возрастать и вплоть до значения V_1 сохраняется постоянным. Этот диапазон изменений V — область двухфазного состояния вещества. В точке V_1 весь газ превращается в жидкость, и при $V < V_1$ изотерма идет очень круто (ибо описывает уже сжатие жидкости).

На горизонтальном участке изотермы наблюдается динамическое рав-

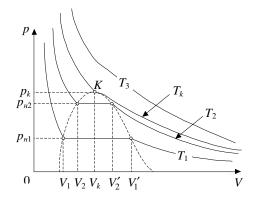
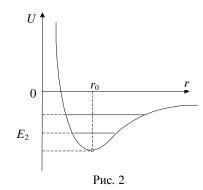


Рис. 1

новесие между жидкостью и её паром 1 . Такой пар называется насыщенным или насыщающим. При равновесии число молекул, покидающих в единицу времени жидкость, равно числу частиц, возвращающихся из пара назад. Последнее определяется концентрацией молекул пара и их скоростями, т. е. давлением $p_{\scriptscriptstyle H}$ и температурой T. Именно поэтому после начала конденсации давление перестает расти: уменьшение объёма, приводя в первый момент к возрастанию концентрации, увеличивает поток частиц из пара в жидкость, таким образом снижая концентрацию и сохраняя её на прежнем уровне.

При повышении температуры (изотерма T_2 на рис. 1) равновесие между паром и жидкостью смещается в сторону больших давлений. Связано это с возрастанием потока частиц из жидкости в пар, которое легко может



быть понято с помощью уже использованной нами ранее кривой энергии взаимодействия двух молекул (рис. 2). С ростом температуры (т. е. полной энергии молекулы) уменьшается потенциальный барьер, который нужно преодолеть частице, чтобы «вырваться на свободу» ($|E_2| < |E_1|$). Вероятность получить ей при столкновении необходимую для этого порцию энергии повышается, и поток вылетающих частиц возрастает. Поскольку поток

¹ В явлениях, связанных с фазовыми переходами, газы часто называют парами, хотя никакой разницы между этими понятиями нет.

этот пропорционален произведению концентрации вылетевших частиц на средние тепловые скорости, а при повышении температуры растет и то, и другое, то для его компенсации недостаточно повышения лишь температуры пара, а необходимо ещё и возрастание его плотности.

Таким образом, не только $p_{n2} > p_{n1}$ (это могло бы быть достигнуто лишь за счет роста T), но $V_2' < V_1'$ (рис. 1), т. е. правые концы горизонтальных участков изотерм при повышении T смещаются влево. Левые же концы этих участков, определяющие объём данной массы жидкости как функцию p и T, смещаются вправо, так как жидкости при нагревании расширяются. Следовательно, горизонтальный участок изотермы по мере роста температуры укорачивается, а плотности жидкости и её насыщенного пара приближаются друг к другу. При некоторой температуре T_k этот участок стягивается в точку K (рис. 1) и исчезают всякие различия между жидкостью и её насыщенным паром. Состояние, соответствующее этой точке, называется критическим, а три параметра T_k , p_k и V_k , определяющие её положение, — критическими. При температурах, выше критической, газ нельзя обратить в жидкость ни при каком давлении, вещество остается однородным при любом сжатии и ход изотермы оказывается монотонным (изотермы T_3 на рис. 1).

Значит, не всегда газ ведет себя при сжатии «неестественно», расслаиваясь в определённый момент на две фазы: при $T > T_k$ этого не происходит. Но пока остается неясным, почему же всё-таки это наблюдается при достаточно низких температурах.

§ 6.2. Уравнение Ван-дер-Ваальса

Уравнение Ван-дер-Ваальса было предложено с целью описать небольшие отклонения газов от «идеальности», возникающие при высоких давлениях. Однако вопреки ожиданиям, область его применимости оказалась гораздо шире. В частности, из него следуют возможность двухфазного состояния вещества и существование критической точки.

Уравнение Ван-дер-Ваальса представляет собой модернизацию уравнения Менделеева—Клапейрона, в которое вводят две поправки, учитывающие наличие между молекулами сил притяжения и отталкивания.

Рассмотрим сперва силы отталкивания. В чем они проявляются? Эти силы, очень резко меняясь с расстоянием, не дают молекулам сильно сблизиться. Простейшим образом они могут быть учтены путем введения конечного размера частиц. Если через b обозначить суммарный объём молекул одного моля газа, то объём, предоставленный им для движения, будет меньше объёма газа V и, очевидно, равен V-b. Правильнее в уравнение состояния подставить именно этот объём: ведь давление газа про-

(1)

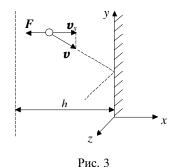
порционально числу ударов (в единицу времени) молекул о стенку, а оно определяется как раз объёмом, предоставленным им для движения (при $V \to b$ частота ударов, а с ней и давление должны стремиться к бесконечности). Тогда «исправленное» уравнение состояния примет (для одного моля) вид

$$p(V-b) = RT$$
.

Учет конечных размеров молекул привел к возрастанию давления по сравнению с идеальным газом. Это и понятно: теперь частицы стали чаще бить о стенку сосуда.

Учтем теперь силы притяжения между молекулами. Очевидно, этот учет вызовет, наоборот, понижение давления. Подлетая к стенке сосуда, молекула будет тормозиться, испытывая силу притяжения со стороны ос-

одна поправка:



 $p = \frac{RT}{(V-b)} - dp \ .$

тальных частиц, и передаст стенке меньший импульс 1 . При этом давление уменьшится на некоторую величину dp и в уравнении состояния появится еще

Рассмотрим, от чего она зависит.

Молекула, подлетая к стенке сосуда (рис. 3), передаст ей импульс $2mv_x$. При «включении» сил притяжения, начиная с

некоторого расстояния h, частица почувствует тормозящую силу F: от стенки её будет тянуть больше молекул, чем к стенке. Если через F^{cp} обозначить среднее значение этой силы (она, очевидно, будет нарастать при приближении к стенке), то импульс, переданный молекулой, уменьшится на величину

$$dp_{\scriptscriptstyle MOR} = F^{cp} dt,$$

где dt — время пролета пристенного слоя h. Учитывая, что $dt = \frac{h}{v_{_{\mathrm{Y}}}}$, а силу

F можно в первом, довольно грубом, приближении считать пропорциональной концентрации частиц n, получим

¹ Сила взаимодействия молекулы газа со стенкой сосуда (как сила внутренняя в системе «молекула—стенка») не влияет на давление, ибо не изменяет переданного молекулой импульса. До и после удара молекула «тянет» стенку к себе, но зато при ударе сообщает ей больший импульс от себя.

$$dp_{\scriptscriptstyle MOR} = F^{cp} \frac{h}{v_{\scriptscriptstyle X}} \sim \frac{n}{v_{\scriptscriptstyle X}} \cdot$$

Давление, создаваемое всеми молекулами, имеющими скорости, близкие к \boldsymbol{v} пропорционально, очевидно, числу ударов о стенку частиц этой группы в единицу времени, т. е. произведению их концентрации n_v на x - проекцию скорости v_x Так как концентрация частиц данного сорта пропорциональна полной концентрации n, то это давление просто $\sim nv_x$ Уменьшение же давления, обусловленное действием сил притяжения, получается для частиц любой группы не зависящим от их скоростей:

$$dp' \sim dp_{MOR} n \nu_x \sim \frac{n}{\nu_x} n \nu_x = n^2 . \tag{2}$$

Это и понятно: чем быстрее движутся молекулы, тем меньшее время проводит каждая частица в пристенном слое, а потому меньше тормозится, но тем больше их ударяет в единицу времени о стенку сосуда, так что в итоге dp' не зависит от v_x .

Суммируя выражения типа (2) для всех групп молекул, получим полную поправку к давлению dp в уравнении (1), которая оказывается пропорциональной квадрату концентрации частиц n^2 и не зависящей от тем-

 $nepamypы^1$. Поскольку $n \sim \frac{1}{V}$,

$$dp = \frac{a}{V^2}$$

где *а* — некая константа, а уравнение (1) примет вид

$$(p + \frac{a}{V^2})(V - b) = RT. \tag{3}$$

Это и есть уравнение Ван-дер-Ваальса (для одного моля реального газа).

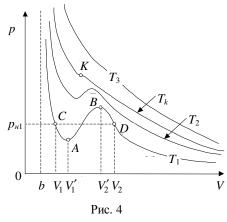
Следует иметь в виду, что константы a и b по своей сути являются малыми поправками, введенными на основе довольно грубой модели, и не имеет смысла детально обсуждать, чему физически они соответствуют.

$$p = m_0 n \overline{v_x^2} = m_0 n \frac{\sum v_{xi}^2}{N},$$

где суммирование производится по всем частицам в данном объёме. Поправка к давлению, вызванная торможением молекул в пристенном слое (операции дифференцирования и суммирования можно менять местами), очевидно, равна

$$dp = m_0 \frac{n}{N} \sum 2v_{xi} dv_{xi} = \frac{n}{N} \sum 2v_{xi} m_0 dv_{xi} = 2\frac{n}{N} \sum v_{xi} F_x^{cp} dt_i = 2\frac{n}{N} F_x^{cp} \sum v_{xi} dt_i = 2\frac{n}{N} F_x^{cp} \sum h = 2F_x^{cp} nh - n^2.$$

¹ Этот же результат можно получить математически, используя основное уравнение МКТ в форме (8) из лекции 5



Для каждого сорта газа они свои, и их значения находятся из сравнения уравнения (3) с экспериментом.

Поскольку уравнение (3) является уравнением третьей степени относительно V (при фиксированных p и T), изотермы Ван-дер-Ваальса оказываются существенно отличными от изотерм реального газа. Как известно, кубическое уравнение может иметь либо один, либо три действительных кор-

ня в зависимости от соотношения его коэффициентов. Это значит, что если при фиксированном T построить по уравнению (3) кривую p(V), т. е. изотерму, то каждому значению p будет соответствовать либо одно, либо три значения V, т. е. прямая p=const пересечёт изотерму либо в одной, либо в трёх точках.

На рис. 4 приведено семейство изотерм Ван-дер-Ваальса, соответствующих характерным для реальных газов значениям параметров a и b ($T_1 < T_2 < T_k < T_3$). При малых температурах (изотермы T_1 и T_2) кривые содержат волнообразный участок, который с ростом T уменьшается и при некоторой $T = T_{\kappa}$ исчезает вовсе. При больших T изотерма идет монотонно и с возрастанием T приближается к гиперболе. В целом семейство изотерм похоже на аналогичное семейство экспериментальных кривых реального газа, только вместо горизонтальных участков последних уравнение (3) даёт «горбатые».

Наложим экспериментальную изотерму, соответствующую, например, температуре T_1 , на ван-дер-ваальсовскую (рис. 4). Правее точки D кривые достаточно хорошо совпадают. Левее точки C согласие качественное (экспериментальная идет круче). Наибольшие различия — на участке между V_1 и V_2 . Почему же вместо кривой CABD на опыте наблюдается прямая CD, соответствующая равновесию жидкости и её пара?

Прежде всего отметим, что участки CA и BD теоретической кривой на практике могут быть реализованы. Участок CA соответствует жидкости, находящейся под давлением, меньшим давления её насыщенного пара p_{n1} , а участок BD — пару, давление которого выше p_{n1} . Такая жидкость называется перегретой, а пар — пересыщенным. Для достижения этих состояний необходимо тщательно очистить пар от пылинок, ионов и других инородных объектов, а жидкость — главным образом от растворенных газов.

Эти неоднородности являются центрами зарождения новой фазы, и если их почти нет, то зарождение это оттягивается.

Что же касается участка AB, то именно он является главным для понимания существования двухфазного состояния вещества. Ему соответствует аномальная зависимость p(V): с ростом V давление тоже растет. Это приводит к неустойчивости вещества на участке АВ. Случайно возникшее в результате неизбежных флуктуаций, например, уменьшение объёма какойлибо его части вызовет падение давления внутри этой части. Оно станет меньше окружающего давления, и это приведет к еще большему сжатию рассматриваемой области, что вызовет дальнейшее падение давления внутри и т. д. Возникнет лавинный процесс, в результате которого система скачком перейдет в устойчивое (жидкое) состояние, соответствующее нормальному ходу кривой p(V). Аналогично (только в другую сторону) будет развиваться флуктуация расширения: случайно образовавшееся разрежение, вызывая уже повышение давления внутри, будет тоже лавинно нарастать. Таким образом, наличие возрастающего участка АВ на изотерме Ван-дер-Ваальса означает, что вещество при постепенном изменении объёма не может оставаться всё время однородным: в некоторый момент оно расслаивается на две фазы с существенно различными плотностями.

Физически существование этого участка связано, конечно, с действием сил притяжения между молекулами (именно учет этих сил — поправка a/V^2 — сделал уравнение состояния кубическим). Система частиц с такими силами (на участке AB) может быть уподоблена системе маленьких шариков, соединенных растянутыми пружинками с нелинейной жёсткостью: чем больше сокращается пружинка (в определенных пределах), тем сильнее она тянет. Тогда, если расположить шарики на равных расстояниях друг от друга и отпустить и если их «тепловые» скорости не очень велики, то система окажется неустойчивой и тут же по всему объёму образуется множество сгустков, которые (в случае реального газа) под действием силы тяжести «стекают» на дно сосуда. С увеличением скоростей частиц действующие между ними силы играют всё меньшую и меньшую роль и при очень большой температуре ими вовсе можно пренебречь.

§ 6.3. Испарение жидкостей

1. Распределение Больцмана. Рассмотрим, казалось бы, совершенно отвлеченную задачу о равновесии столба газа (например воздуха) в поле тяжести. Возьмем идеализированный случай, когда газ находится в покое (нет ветра), и подождем достаточно долго, чтобы температура в различных его частях стала одинаковой. Выделим слой газа толщиной dh, находящийся на высоте h (рис. 5) и «вырежем» из него столб с площадью основания S. Запишем условие его равновесия.

Сила давления, действующая на столб со стороны нижних слоев газа и направленная вверх, должна уравновесить силу давления верхних слоев, действующую вниз, и силу тяжести столба:

$$pS = (p + dp)S + Mg,$$

где p и p+dp — давления на высотах h и h+dh, а M — масса выделенного столба газа. И давление, и массу можно выразить через концентрацию частиц газа n:

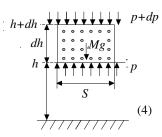


Рис. 5

$$p = n kT, \quad M = m_0 nS dh, \tag{5}$$

где k — постоянная Больцмана, а m_0 — масса молекулы. Подставляя (5) в (4) и сокращая на S, получим (dp = kTdn, так как T = const)

$$kT dn = -m_0 gn dh$$
,

откуда

$$\frac{dn}{dh} = -\frac{m_0 g}{kT} n. ag{6}$$

Это соотношение является дифференциальным уравнением, ибо в него входит (помимо неизвестной функции n(h)) производная $\frac{dn}{dh}$. Оно говорит, что производная искомой функции пропорциональна самой функции. Такая функция известна из математики. Это — показательная функция со строго определенным основанием — иррациональным числом, обозначаемым обычно буквой e: e=2,718... Функция эта называется экспонентой. Для неё

$$(e^x)'=e^x,$$

т. е. производная экспоненты равна ей самой. Если перед x в показателе экспоненты стоит какая-либо константа α , то производная оказывается, очевидно, пропорциональной ей:

$$(e^{\alpha x})' = \alpha e^{\alpha x}$$
.

Два последних соотношения сохранят свою силу, если перед экспонентой поставить произвольную постоянную A:

$$(Ae^x)' = Ae^x,$$

$$(Ae^{\alpha x})' = \alpha Ae^{\alpha x}$$
.

Отсюда сразу получается решение уравнения (6)

$$n(h) = n_0 e^{-\frac{m_0 g}{kT}h}. (7)$$

Здесь n_0 — постоянная, представляющая, очевидно, концентрацию частиц на нулевой высоте: при h=0 экспонента обращается в единицу и $n(0)=n_0$.

Выражение (7) называется барометрической формулой. Оно показывает, что концентрация частиц в поле тяжести меняется с высотой. Чем больше высота, тем труднее частицам на неё «забраться» и тем их там меньше.

Нельзя не заметить, что в числителе показателя экспоненты стоит потенциальная энергия молекулы на высоте h, взятая со знаком минус, так что (7) можно записать и в таком виде:

$$n(h) = n_0 e^{\frac{-U}{kT}}. (8)$$

Не является ли выражение (8) более общим, чем (7)? Не годится ли оно для распределения частиц в любом потенциальном внешнем поле?

Оказывается, да. Можно, чуть усложнив приведенные рассуждения, показать его справедливость для произвольного потенциального поля. Общий закон гласит: если система молекул при температуре T находится в консервативном поле внешних сил, то отношение числа молекул n_1 с потенциальной энергией U_1 к числу частиц n_2 с энергией U_2 равно

$$\frac{n_1}{n_2} = e^{-\frac{\Delta U}{kT}} = e^{-\frac{U_1 - U_2}{kT}}.$$
 (9)

Этот закон называется законом (или распределением) Больцмана. Попробуем применить его для определения давления насыщенного пара.

2. Зависимость давления насыщенного пара от температуры. Кипение. Рассмотрим пар, находящийся в динамическом равновесии со своей жидкостью. Такое равновесие, как мы видели, наступает, в зависимости от температуры, при вполне определенном давлении $p_{\scriptscriptstyle H}(T)$. Сравним средние кинетическую \overline{W} , потенциальную \overline{U} и полную \overline{E} энергии молекул жидкости и её пара.

Поскольку система молекул находится в тепловом равновесии, на каждую степень свободы частицы приходится по теореме о равнораспределении одна и та же средняя кинетическая энергия, равная kT/2, а так как при

испарении структура молекул, а следовательно, и число их степеней свободы не меняются, средние кинетические энергии молекул пара \overline{W}_n и жидкости \overline{W}_{w} равны между собой:

$$\overline{W}_n = \overline{W}_{nc}$$
.

Потенциальные же энергии частиц в жидкости $\overline{U}_{\mathscr{H}}$ и паре \overline{U}_n , конечно, различны: чтобы перейти в пар, молекула должна преодолеть силы притяжения со стороны остальных молекул жидкости, т. е. вырваться из потенциальной ямы (см. рис.2), внутри которой она колеблется. Таким образом,

$$\overline{U}_n > \overline{U}_{\mathcal{H}_C}$$

на величину потенциального барьера, который нужно преодолеть молекуле, чтобы перейти из жидкости в пар 1 . На такую же величину отличаются и средние полные энергии частиц в жидкости и паре.

Почему же молекулы пара имеют в среднем ту же кинетическую энергию, что и в жидкости? Ведь вылетая из жидкости, каждая молекула тормозится, так что, казалось бы, в паре они должны двигаться медленнее. Причина — в столкновениях частиц. Замедлившиеся молекулы пара, сталкиваясь с быстрыми частицами жидкости, «добирают» свою порцию \overline{W} .

Из сказанного ясно, что для испарения какого-либо количества жидкости нужно подвести к системе определенную энергию. Обычно эта энергия подводится в виде теплоты и называется (скрытой) теплотой испарения или парообразования. Молярной теплотой испарения λ называется количество теплоты, которое нужно подвести к одному молю жидкости, чтобы изотермически испарить его при внешнем давлении, равном давлению насыщенного пара при теплота эта идет частично на работу против сил внешнего давления: при испарении объём вещества увеличивается и паром совершается работа $A = p\Delta V$. Без фиксации внешнего давления λ окажется неопределенной².

Найдем теперь зависимость давления $p_{\scriptscriptstyle H}$ насыщенного пара от температуры. Если считать его идеальным газом (в этом приближении мы и получим интересующую нас формулу), то

 $^{^{1}}$ В эту величину входит и работа, совершаемая «испаряющимися» молекулами против сил внешнего давления (см. ниже).

² Строго говоря, это справедливо при температурах, не очень далёких от критической (ибо при далёких $A = p\Delta V \approx pV = \nu RT$ и не зависит от p).

$$p_{\mu} = n_n kT$$
,

где n_n — концентрация молекул пара. Она связана с концентрацией частиц в жидкости законом Больцмана

$$\frac{n_n}{n_{\text{WC}}} = e^{-\frac{\Delta U}{kT}}.$$

Здесь $\Delta U = U_n - U_{\infty}$ — высота потенциального барьера перехода жидкость — пар. Поскольку $\Delta U N_a = \lambda$,

$$n_n = n_{\mathcal{M}} e^{-\frac{\Delta U N_a}{kT N_a}} = n_{\mathcal{M}} e^{-\frac{\lambda}{RT}}, \tag{10}$$

a

$$p_{\scriptscriptstyle H} = n_{\scriptscriptstyle MC} k T e^{-\frac{\lambda}{RT}} \,. \tag{11}$$

Зависимость $p_n(T)$ получается очень кругой из-за экспоненты (рис. 6). Давление p_n возрастает главным образом не за счет повышения скоростей молекул, а за счет увеличения их концентрации. График заканчивается в критической точке K^1 .

Приведенная кривая является одновременно и кривой кипения, ибо кипение жидкости начинается при температуре, когда $p_{\scriptscriptstyle H}(T)$ сравнивается с внешним давлением

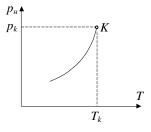


Рис. 6

 p_0 . При меньших температурах пузырьки растворенного в жидкости воздуха, заполненные также её насыщенным паром, находятся в равновесии: они расширяются до таких размеров, чтобы давление $p_{\scriptscriptstyle 6}$ воздуха в них упало на необходимую величину и уравновесило вместе с давлением $p_{\scriptscriptstyle n}(T)$ внешнее давление p_0^2 :

$$p_{\scriptscriptstyle \theta} + p_{\scriptscriptstyle H}(T) = p_{\scriptscriptstyle 0}.$$

Когда же $p_{\scriptscriptstyle H} \approx p_{\scriptscriptstyle 0}$, пузырьки теряют устойчивость, растут и всплывают. Увеличение их объёма не приводит к снижению в них давления, ибо они практически целиком оказываются заполненными насыщенным паром,

 $^{^{1}}$ Следует иметь в виду, что λ уменьшается с ростом температуры T (при $T \rightarrow T_{K} \lambda \rightarrow 0$), так что числитель в показателе экспоненты в (10) и (11) не постоянен, а является функцией T.

 $^{^2}$ Мы пренебрегаем здесь обычно небольшим лапласовским давлением, связанным с кривизной поверхности пузырька (см. следующую лекцию).

Лекция 7. Контрольные вопросы и задания

43

давление которого от объёма не зависит. Начинается кипение — испарение жидкости во всем объёме.

Контрольные вопросы и задания

- 1. Изобразить семейство изотерм реального газа, соответствующих различным температурам. Какой процесс описывают горизонтальные участки этих изотерм?
- 2. Что такое насыщенный пар? Почему при сжатии насыщенного пара его давление остаётся неизменным?
- 3. Подчиняется ли насыщенный пар уравнению Менделеева Клапейрона?
- 4. Почему с ростом температуры уменьшаются, а затем и вовсе исчезают горизонтальные участки изотерм?
- 5. Написать уравнение Ван-дер-Ваальса для одного моля реального газа. Чем оно отличается от уравнения Менделеева Клапейрона? Каким образом в уравнении Ван-дер-Ваальса учитываются силы отталкивания, действующие между молекулами.
- 6. Получить поправку (к уравнению Менделеева Клапейрона), учитывающую действие сил притяжения между молекулами. Показать, что она не зависит от температуры.
- 7. Изобразить семейство изотерм Ван-дер-Ваальса. Реализуемы ли на практике волнообразные участки этих изотерм? К какому главному выводу приводит наличие этих участков?
- 8. Получить распределение Больцмана, рассматривая равновесие столба газа в поле тяжести.
- 9. Сравнить средние кинетическую, потенциальную и полную энергии молекулы жидкости и её насыщенного пара.
- 10. Что называется молярной теплотой испарения вещества?
- 11. Найти зависимость давления насыщенного пара от температуры.
- 12. Чем кипение отличается от обычного испарения? При каком условии начинается кипение?