Вопрос по выбору: Уравнения состояния вещества

Котляров Михаил, Б01-402

1 Введение

Цель работы: Исследовать основные этапы внесения поправок в уравнение состояния реального газа. Выявить основные различия.

2 Введение: краткое описание модели газа Ван-дер-Ваальса

В 1873 году голландский физик Ванд-дер-Ваальса сделал попытку описать реальный газ. Он предложил уравнение:

$$(P + \frac{a\nu^2}{V^2})(V - b\nu) = \nu RT, \tag{1}$$

где a и b - постоянные для конкретного газа. Уравнение Ван-дер-Ваальса содержит в себе 2 поправки уравнения состояния идеального газа. Во-первых, оно учитывает объем молекул газа в виде коэффициента b. Во-вторых, силу притяжения молекулы внутрь сосуда, когда она находится у стенки (слагаемое $\frac{a\nu^2}{V^2}$). Уравнение Ван-дер-Ваальса заинтересовало множество ученых улучшить его или изменить подход рассуждения, приводящего к другой зависимости P-V-T. Об этих исследованиях и пойдет речь в данной работе.

3 Исторические этапы нахождения уравнений состояния

3.1 Зависимость межмолекулярного взаимодействия от температуры

Модель Ван-дер-Ваальса не учитывает тот факт, что межмолекулярное взаимодействие зависит от температуры. До появлении квантовой теории ученые пытались эмпирически подобрать эту зависимость. Разберем некоторые факты, помогающие анализировать качественную оценку уравнений состояния.

Силы Ван-дер-Ваальса - это слабые межмолекулярные взаимодействия, объясняющие отклонения реальных газов от идеальности. Они включают три компонента:

- 1. Ориентационные (диполь-дипольные) силы между постоянными диполями.
- 2. Индукционные (диполь-индуцированный диполь) между постоянным и наведённым диполями.
- 3. *Дисперсионные* (Лондоновские) силы между мгновенными диполями. Общая формула потенциальной энергии:

$$U_{\text{Ван-дер-Ваальса}} = -\frac{C_{\text{ориент}} + C_{\text{инд}} + C_{\text{дисп}}}{r^6},$$
 (3.1.1)

где

- r расстояние между молекулами,
- -C коэффициенты для каждого типа сил.

Вклад в межмолекулярные взаимодействия:

- а) Ориентационные силы
 - Действуют между полярными молекулами (H_2O, NH_3, HCl) .
 - Средняя энергия ориентационного диполь-дипольного взаимодействия между полярными молекулами, рассчитанная Виллемом Кеезом, составляет:

$$U_{\text{ориент}} = -\frac{2}{3} \frac{\mu^4}{r^6 kT},\tag{3.1.2}$$

где μ - дипольный момент. Множитель (kT) в знаменателе отражает влияние флуктуации на ориентацию диполей вследствие теплового движения, которое возрастает c увеличением температуры.

• При низких T сильное притяжение (диполи упорядочены), при высоких T слабее (тепловое движение разрушает ориентацию).

б) Индукционные силы

Индуцированный диполь - это временный диполь, который возникает в неполярной молекуле или атоме под действием внешнего электрического поля (например, от соседней полярной молекулы). Возникают между полярной и неполярной молекулой (например, $H_2O + O_2$). Энергия:

$$U_{\text{инд}} = -\frac{2\alpha\mu^6}{r^6},\tag{3.1.3}$$

где α поляризуемость неполярной молекулы.

б) Дисперсионные (Лондоновские) силы

Природа межмолекулярных сил в неполярных системах была определена Ф. Лондоном с помощью квантовой механики.

Мгновенный диполь - это временное несимметричное распределение электронов вокруг атома или молекулы, которое возникает случайным образом из-за их теплового движения.

Основной принцип:

в неполярных молекулах или атомах благородных газов, где в среднем заряд распределён симметрично, электроны постоянно двигаются. Иногда они временно смещаются к одной стороне молекулы, создавая случайный (мгновенный) диполь. В какой-то момент времени электроны в неполярной молекуле (например, Ar или N_2) случайно скапливаются на одной стороне. Это создаёт мгновенный диполь: одна часть молекулы становится отрицательной, другая - положительной. Этот диполь может индуцировать диполь в соседней молекуле. В результате возникает слабое притяжение между молекулами - дисперсионные силы. Энергия:

$$U_{\rm дисп} = -\frac{3}{4} \frac{\alpha^2 I}{r^6},\tag{3.1.4}$$

где I - энергия ионизации.

Дисперсионное взаимодействие между молекулами при конечной температуре ослабляется термическим усреднением мгновенных дипольных флуктуаций. Это приводит к температурной зависимости эффективного потенциала, пропорциональной $\frac{1}{\sqrt{T}}$ для неполярных молекул. По формуле Лондона

$$U_{\text{дисп}}(r) = -\frac{C_6}{R^6},$$
 (3.1.5)

$$C_6 = \frac{3}{4} \frac{\alpha^2 I}{I + 3kT},\tag{3.1.6}$$

где

- α — поляризуемость,

- I — энергия ионизации,

Как мы видим, ориентационные силы зависят от температуры. Тепловое движение нарушает выгодную ориентацию диполей, средняя энергия взаимодействия падает как $\sim \frac{1}{T}$. По найденной информации дисперсионные силы зависят так же как $\sim \frac{1}{\sqrt{T}}$, однако эта информация требует уточнения и мы не будем опираться на нее.

Поправка на притяжение а в моделях, похожих на Ван-дер-Ваальса включает в себя три типа сил

$$a = a_{\text{ориент}} + a_{\text{инд}} + a_{\text{дисп}},$$
 (3.1.7)

Для полярных газов (например, воды):

$$a pprox a_{
m дисп} + rac{a_{
m opueht}}{T}$$

Однако эти соотношения являются лишь малой частью эффектов, появляющихся в реальных газах (и не только газах) при различных условиях (температуре, давлении). Далее мы разберем некоторые модели, учитывающие их.

3.2 Уравнение Клаузиуса

В 1880 году Рудольф Клаузиус одним из первых предложил модель, учитывающую зависимость сил притяжения от температуры. Уравнение состояния реального газа Клаузиуса:

$$(P + \frac{a}{T(V+c)^2})(V-b) = RT,$$
(3.2)

где a, b, c - постоянные для конкретного газа. В то время еще не знали о межмолекулярных взаимодействиях, так как открытия ван-дер-ваальсовых сил было позже. Это одна из самых простых моделей, получившаяся эмпирически. Если еще раз обратиться к формуле для сил и энергий межмолекулярных взаимодействий, то мы видим, что обратная зависимость от температуры появляется при ориентационных силах, а для дисперсионных зависимость от обратного корня. Однако модел примерно одинаково работает для полярных и неполярных газов. К обратной зависимости притяжения молекул привели следующие рассуждения. Тепловое движение влияет на:

- Изменение эффективного числа столкновений
- Среднее время взаимодействия (уменьшение среднего времени взаимодействия при росте Т)
- Нарушение корреляции между мгновенными диполями

Микроскопические формулы для парных взаимодействий строго справедливы только для разреженных газов. Они не учитывают многочастичные эффекты и предполагают фиксированное расстояние между молекулами. Поэтому эти модели им не противоречат.

Коэффициент c отвечает за поправку, возникающую из-за сил отталкивания. Силы отталкивания между молекулами возникают из-за:

- Паулиевского исключения (квантовый эффект): при сближении электронные облака молекул перекрываются, что приводит к росту энергии.
- Электростатического отталкивания ядер и электронов разных молекул.

Эти силы крайне короткодействующие (проявляются на расстояниях порядка диаметра молекулы, $\sim 0.1-0.3$ нм). Зависят от расстояния как $\sim \frac{1}{r^{12}}$ (в потенциале Леннард-Джонса) или экспоненциально (в потенциале Борна-Майера). Член $(V+c)^2$ в знаменателе уменьшает вклад притяжения при малых молярных объемах, так как на этих расстояниях доминирует отталкивание.

Для описания реальных газов используется безразмерный параметр $Z_c = \frac{P_c V_c}{RT_c}$ - критический коэффициент сжимамости. Показывает отклонение от "идеальности" в критической точке (для идеального газа $Z_c = 1$). Чтобы найти ее, нужно решить систему $\left(\frac{\partial P}{\partial V}\right) = 0$, $\left(\frac{\partial^2 P}{\partial V^2}\right) = 0$ относительно P_c , V_c , T_c и подставить в формулу для Z_c . Экспериментальные значения для большинства веществ находятся в промежутке от 0.2 до 0.3 (см. приложение).

Для уравнения Клаузиуса:

$$-V_c = 3b + 2c,$$

$$-T_c = \sqrt{\frac{8a}{27R(b+c)}},$$

$$-P_c = \frac{1}{18}\sqrt{\frac{3aR}{2(b+c)^3}},$$

$$-a = \frac{27R^2T_c^3}{64P_c},$$

$$-b = V_c - \frac{RT_c}{4P_c},$$

$$-c = \frac{3RT_c}{8P_c} - V_c,$$

$$-Z_c = \frac{3b+2c}{8(b+c)}.$$
ECHALIPPELICULARIZATION MET

Если предположить, что b=c (хотя это в общем случае не так), то $Z_c=0.3125$. Если c=0, то получим как у Вандер-Ваальса $Z_c=0.375$. Поскольку уравнение не применяется на практике, но является важным историческим этапом, то найти реальные параметры для веществ не удалось. Построим приблизительный график для азота по формулам через критические параметры.

 ${\it Cc}$ сылка на построение в Desmos (дата обращения 18.06.2025): ${\it https://www.desmos.com/calculator/ivahyshhxf}$

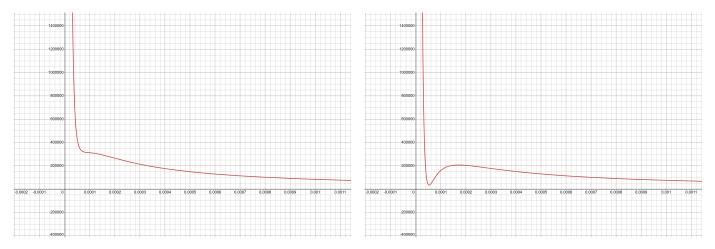


График 1. P - V график уравнения Клаузиуса, T =График 2. P - V график уравнения Клаузиуса, T =11.3 K $10.4~\mathrm{K}$

Как мы видим, такой способ задания совсем не описывает реальные параметры азота. Данное уравнение плохо описывает фазовые переходы веществ.

3.3 Уравнение Бертло

В 1899 году Даниэль Бертло предложил упрощенную версию уравнения Клаузиуса.

$$(P + \frac{a}{TV^2})(V - b) = RT,$$
 (3.3)

Оно также устарело, однако часто использовалось, поскольку рассчеты с ним были намного проще и точность была удовлетворительная. Критические параметры такие же, как у Клаузиуса при c=0.

3.4 Уравнение Дитеричи

В 1899 году немецкий физик Конрад Дитеричи представил другой метод введения поправки на силы притяжения между молекулами. Это привело к уравнению вида:

$$P = \frac{RT}{V - b} exp\left(-\frac{a}{RTV}\right). \tag{3.4}$$

Уравнение Дитеричи хорошо подходит для описания плотных газов и жидкостей (учитывает экспоненциальное влияение сил притяжения между молекулами), однако плохо подходит для полярных или сильновзаимодействующих молекул. Критические параметры:

- $-V_c = 2b,$

- $T_c = \frac{a}{4bR},$ $P_c = \frac{a}{4e^2b^2R},$ $a = 2RV_cT_c = e^2V_c^2P_c.$ $Z_c = \frac{1}{2e^2} \approx 0.2707,$

Построим график P-V для азота.

Ссылка на построение в Desmos (дата обращения 18.06.2025): https://www.desmos.com/calculator/ivahyshhxf

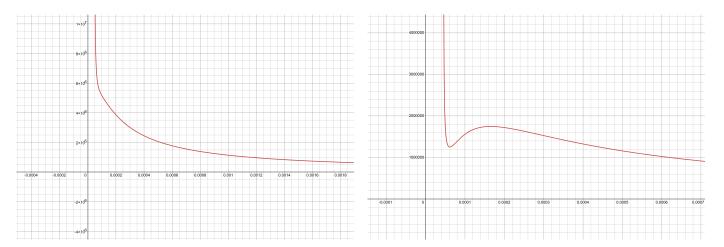


График 3. P-V график уравнения Дитеричи, T= График 4. P-V график уравнения Дитеричи, T= 152 К

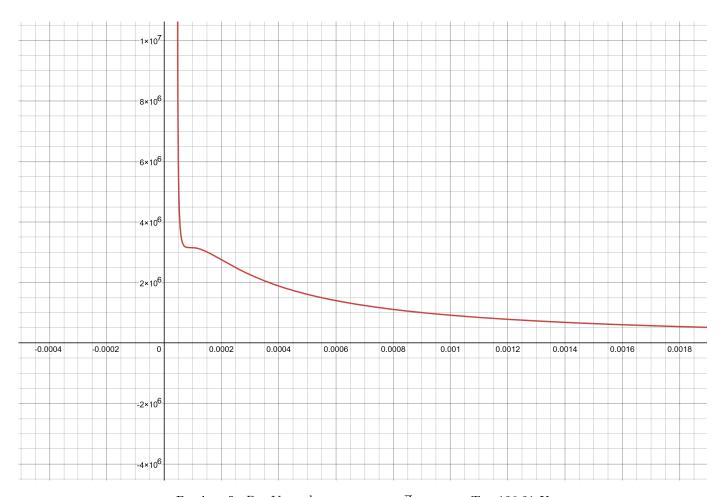


График 5. P-Vграфик уравнения Дитеричи, $T=126.21~\mathrm{K}$

Как мы видим, уравнение Дитеричи с хорошей точностью описывает критическую точку.

3.5 Вириальное уравнение

В современном виде вириальное уравнение было развито в начале XX века. Общий вид:

$$P = \frac{RT}{V} \left(1 + \frac{B(T)}{V} + \frac{C(T)}{V^2} + \frac{D(T)}{V^3} + \ldots\right),\tag{3.5}$$

где $B(T), C(T), D(T), \dots$ - вириальные коэффициенты , зависящие от температуры. Физический смысл коэффициентов

• а) Второй вириальный коэффициент B(T):

отвечает за вклад попарных взаимодействий между молекулами (силы притяжения и отталкивания)

$$B(T) = -2\pi N_A \int_0^{\inf} \left(e^{-\frac{U(r)}{kT}} - 1\right) r^2 dr,$$

где U(r) - потенциал межмолекулярного взаимодействия. Например, для потенциала Леннард-Джонса $U(r)=4\epsilon\left[\left(\frac{\sigma}{r}\right)^{12}-\left(\frac{\sigma}{r}\right)^{6}\right],\ B(T)$ зависит от ϵ (глубина потенциальной ямы, максимальное притяжение) и от σ (эффектимный диаметр частицы).

• a) Третий вириальный коэффициент C(T): отвечает за вклад тройных столкновений (взаимодействие трёх молекул одновременно). Учитывает, что присутствие третьей молекулы изменяет парное взаимодействие двух других. Важно учитывать при высоких давлениях, т.к. вероятность тройных столкновений растёт.

$$C(T) = -\frac{8}{3}\pi^2 N_A^2 \int_0^\infty \int_0^\infty \left(e^{-\frac{U_3(r_{12}, r_{13}, r_{23})}{kT}} - e^{-\frac{U_2(r_{12}) + U_2(r_{13}) + U_2(r_{23})}{kT}} \right) r_{12}^2 r_{13}^2 dr_{12} dr_{13},$$

• а) Четвертый и высшие коэффициенты (D(T), ...): Описывают более сложные взаимодействия, на практике используются только при очень высоких плотностях.

Положительные значения коэффициентов говорят о доминировании сил отталкивания, отрицательные сил притяжения. (Значения вторых коэффициентов для некоторых газов см. в приложении)

Данная модель хорошо теоретически обоснована и подходит для исследования разреженных газов с высокой точностью. Однако при больших давлениях ряд расходится и не подходит для сложных молекул. Модель довольно сложная из-за большого количества параметров. Построение данной модели есть в разделе 4, однако на графиках оно скрыто из-за сильной неточности, т.к. в доступе были только разложения до второго вириального коэффициента.

3.6 Уравнение Битти-Бриджмена

В 1927 году Джеймс Битти и Оскар Бриджмен опубликовали новое уравнение состояния вещества:

$$P = RT \frac{(1 - \epsilon)(V + B)}{V^2} - \frac{A}{V^2},\tag{3.6}$$

- $-A = A_0 \left(1 \frac{a}{V}\right),$ $-B = B_0 \left(1 \frac{b}{V}\right),$ $-\epsilon = \frac{c}{VT^3},$

- A_0, B_0, a, b, c эмпирические постоянные.

Для данного уравнения выражение постоянных через критические параметры и наоборот не является аналитически простой задачей, как и нахождение Z_c . В свойе статье они описывают физическое обоснование и применение (конспект физического обоснования из оригинальной статьи в приложении). Данное уравнение также подходит для правила смешивания (подробнее разбирается в уравнении SRK), однако точность сильно зависит от бинарных коэффициентов взаимодействия. Одно из самых точных эмперических уравнений состояния при давлениях меньше 200 атм. Учитывает температурную зависимость сил межмолекулярного взаимодействия.

Уравнение Редлиха-Квонга 3.7

В 1949 году Отто Редлих и Джозеф Квонг предложили для описания состояния газов уравнение, далее (RK уравнение состояния Redlich-Kwong):

$$P = \frac{RT}{V - b} - \frac{a}{\sqrt{T}V(V + b)}. ag{3.7}$$

Числитель первого слагаемого (V-b) остался из уравнения Ван-дер-Ваальса, а числитель второго V(V+b) имеет примерно такое же обоснование, что у Класузиуса. Основные отличия:

а) форма V(V+b) лучше отражает асимметрию потенциала взаимодействия. При $V\gg b$: $V(V+b)\approx V^2$ (как у Ван-дер-Ваальса), при $V \to b$: $V(V+b) \approx 2b^2$, что предотвращает слишком резкий рост давления (в отличие от уравнения Клаузиуса, где $((V+c)^2 \approx 4b^2)$. Форма дает асимптотику более близкую к экспериментальной.

б) Лучше согласовывается с вириальным разложением

$$\frac{PV}{RT} = 1 + \frac{B(T)}{V} + \frac{C(T)}{V^2} + \dots$$

Если разложить RK, получим:

$$\frac{PV}{RT} = 1 + \left(b - \frac{a}{RT^{3/2}}\right)\frac{1}{V} + \left(b^2 - \frac{ab}{RT^{3/2}}\right)\frac{1}{V^2} + \dots$$

Отсюда $B(T) = b - \frac{a}{RT^{3/2}}$. Разложим теперь уравнение Клаузиуса:

$$\frac{PV}{RT} = 1 + \left(b - \frac{a}{RT^2}\right)\frac{1}{V} + \left(b^2 - \frac{2a}{RT^2}\right)\frac{1}{V^2} + \dots$$

Отсюда $B(T)=b-\frac{a}{RT^2}$. Эксперименты показывают, что зависимость $B(T)\sim \frac{1}{T^2}$ слишком сильная, поэтому модель Редлиха-Квонга лучше описывает поведение газа.

в) Найдем связь критических параметров с коэффициентами и критическую сжимаемость.

$$\begin{cases} \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_{T=T_c} = 0, & \begin{cases} -\frac{RT_c}{b^2(V-1)^2} + \frac{a}{\sqrt{T_c}} \left(\frac{2V+b}{V^2(V+b)^2}\right) = 0, \\ \left(\frac{\partial^2 P}{\partial V^2}\right)_{T=T_c} = 0. & \begin{cases} \frac{2RT_c}{(V-b)^3} - \frac{2a}{\sqrt{T_c}} \left(\frac{3V^2+3bV+b^2}{V^3(V+1)^3}\right) = 0. \end{cases} \end{cases}$$

$$\frac{1}{V-b} = \frac{3V^2 + 3bV + b^2}{V(V+b)(2V+b)}$$

$$V_c = 2^{\frac{2}{3}}b + 2^{\frac{1}{3}}b + b \approx \frac{b}{2^{\frac{1}{3}} - 1} \approx 3.8473 \cdot b.$$

Для точности обозначим за $\alpha=2^{\frac{2}{3}}+2^{\frac{1}{3}}+1$. Подставив в первое уравнение системы V, получим соотношение $a=bRT^{\frac{3}{2}}\frac{\alpha^2(\alpha+1)^2}{(\alpha-1)^2(2\alpha+1)}$ Подставим в уравнение состояния и выразим коэффициент b.

$$b = \frac{RT_c}{P_c} \frac{\alpha^2 - 2\alpha - 1}{(\alpha - 1)^2 (2\alpha + 1)} \approx 0.08664 \frac{RT_c}{P_c},$$

$$a = \frac{R^2 T_c^{\frac{5}{2}}}{P_c} \frac{\alpha^2 (\alpha + 1)^2 (\alpha^2 - 2\alpha - 1)}{(\alpha - 1)^4 (2\alpha + 1)^2} \approx 0.42748 \frac{R^2 T_c^{\frac{5}{2}}}{P_c},$$

$$T_c = \frac{a^{\frac{2}{3}}}{0.42748 \cdot R^{\frac{2}{3}} b^{\frac{2}{3}}},$$

$$P_c = \frac{a^{\frac{2}{3}}}{0.08664 \cdot R^{\frac{1}{3}} b^{\frac{5}{3}}},$$

$$Z_c = \frac{P_c V_c}{RT_c} = \frac{\alpha b P_c}{RT_c} = \frac{\alpha^3 - 2\alpha^2 - \alpha}{2\alpha^3 - 3\alpha^2 + 1} = \frac{1}{3} \approx 0.333,$$

Таким образом, мы получили, что значение критической сжимаемости, которое дает уравнение Редлиха-Квонга для всех газов, довольно близко к реальным значениям (уравнение Ван-дер-Ваальса дает $Z_c=\frac{3}{8}=0.375$). Сами Редлих и Квонг утверждают, что зависимость $\frac{a}{\sqrt{T}V(V+b)}\sim\frac{1}{\sqrt{T}}$ подобрана эмперически и они не опирались на квантовую механику, связанную с зависимостью взаимодействия молекул от температуры. Поэтому данная модель плохо подходит для описания состояния полярных газов (где, как мы знаем, зависят ориентационные силы от температуры как $\sim \frac{1}{T}$) . Данная модель улучшила асимптотику при высоких температурах, а также согласовала "зону действия" сил притяжения и отталкивания (к слову, у Клаузиуса параметры b и c не были согласованы).

3.8 Уравнение Соаве-Редлиха-Квонга

В 1972 году итальянский ученый и инженер Джорджио Соаве внес модификацию в уравнение Редлиха-Квонга:

$$P = \frac{RT}{V - b} - \frac{a(T)}{V(V + b)},\tag{3.8}$$

- $a(T) = a_0 \cdot \alpha(T)$,

$$\alpha(T) = \left[1 + \kappa(1 - \sqrt{\frac{T}{T_c}})\right]^2,$$

- $a_0 = 0.42748 \frac{R^2 T_c^2}{P_c}$ (как в RK), $b = 0.08664 \frac{RT_c}{P_c}$ (как в RK).

- ω - ацентрический фактор*,

Критические параметры такие же, как в RK. Соаве сделал зависимость межмолекулярных сил от температуры более более гибкой. Теперь в уравнении используется ацентрический фактор ω - концептуальное число, которое ввел Кеннет Питцер в 1955 году. Его также называют мерой несферичности молекулы. Питцер определил ω из соотношения

$$\omega = -log_{10}(p_r^{sat}) - 1 \text{ при } T_r = 0.7, \tag{3.8.1}$$

где: - $p_r^{sat} = \frac{p_s^{sat}}{p_c}$ — пониженное давление насыщенных паров, - $T_r = \frac{T}{T_c}$ — пониженнае температура.

Для гелия ацентрический фактор равен -0.388; аргона, криптона и ксенона 0.000, а для молекулы воды 0.343, а для 1,2-Пропилен гликоля 1.102. Чем больше ацентричесий фактор, тем тем ниже давление насыщенного пара (хуже испаряются), значит молекулы сильнее притягиваются. Гелий легко испаряется (низки ацентричесий фактор), а более длинные цепочки и сильные водородные связи обеспечивают сильное притяжение из-за вандерваальсовых сил. Некоторые ацентричесие факторы представлены в приложении.

Модификация Соаве сделало уравнение состояния RK универсальным для широкого класса веещств: от простых газов, до тяжелых углеродов. А также улучшила точность при расчете давления насыщеного пара. Более того, теперь стало возможным с хорошей точностью рассчитывать равнение состояние смеси газов. Для смесей можно использовать простые правила смешивания:

$$a_{\text{смеси}} = \sum_{i} \sum_{j} x_i x_j (a_i a_j)^{\frac{1}{2}} (1 - k_{ij}), \qquad b_{\text{смеси}} = \sum_{i} x_i b_i, \qquad (3.8.2)$$

где:

- x_i, x_j молярные доли компонентов смеси,
- a_i, a_j параметры притяжения чистых веществ,
- b_i параметр объема чистого вещества, k_{ij} бинарный коэффициент взаимодействия Он показывает, насколько взаимодействие между компонентами і и ј отличается от среднего значения $(a_ia_j)^{rac{1}{2}}$. Обычно его определяют экспериментально или берут из баз данных. Некоторые приведены в приложении.

Уравнение Пенга-Робинсона 3.9

Уравнение стостояния Пенга-Робинсона (РR) было разработано в 1976 году Дин-Ю Пенгом и Дональдом Робинсоном.

$$P = \frac{RT}{V - b} - \frac{a(T)}{V(V + b) - b(V - b)},$$
(3.9)

гле:

-
$$a(T) = a_0 \cdot \alpha(T),$$

- $\alpha(T) = \left[1 + \kappa(1 - \sqrt{\frac{T}{T_c}})\right]^2,$

- $-\kappa = 0.37464 + 1.54226\omega 0.26992\omega^2$

-
$$\kappa = 0.37464 + 1.54226\omega - 0.26992\omega^2$$
,
- ω - ацентрический фактор,
- $a_0 = 0.45724 \frac{R^2 T_c^2}{P_c}$,
- $b = 0.07780 \frac{RT_c}{P_c}$.
Проделав тот же алгоритм, получим, что:
- $V_c = \alpha b, \ \alpha = \frac{\sqrt[3]{4}}{\sqrt[3]{2-\sqrt{2}}} + \sqrt[3]{2} \sqrt[3]{2-\sqrt{2}} \approx 3.95137$,

-
$$T_c=rac{a^{rac{2}{3}}}{0.45724\cdot R^{rac{2}{3}}b^{rac{2}{3}}},$$
 $P_c=rac{a^{rac{2}{3}}}{0.07780\cdot R^{rac{1}{3}}b^{rac{5}{3}}},$ - $Z_cpprox 0.3074$ (еще ближе к реальности).

Данная модель разрабатывалась для более точного описания жидкостей и сложных углеродных связей. Знаменатель V(V+b)-b(V-b) отражает несимметричность молекул, а также данная поправка делает уравнение более чувствительным к изменению плотности. К примеру, пусть V=2b, тогда в SRK $\delta_{SRK}=V(V+b)=6b^2$, в РК $\delta_{PR} = V(V+b) - b(V-b) = 7b^2$. Это отражает, что при малых молярных объемах силы притяжения описываемые PR меньше, что лучше согласуется с поведением жикдостей и плотных газов. Также данная модель лучше описывает вещества, имеющие высокую полярность, водородные связи, высокое значение ацентрического фактора ω , поэтому активно используется в нефтегазовой промышленности.

3.10Современные уравнения состояния

Сейчас основные современные модели – это не просто кубические уравнения , а сложные функции, учитывающие молекулярное строение вещества.

^{*}Подробнее об этом можно прочитать в J.M. Smith, Hendrick Van Ness, Michael Abbott, Mark Swihart - Introduction to Chemical Engineering Thermodynamics-McGraw-Hill Education (2018), где также ссылаются на оригинальный труд Питцера

6 Приложение

6.1 Конспект физического обоснования уравнения Дитеричи

Источник: Д.В. Сивухин, Термодинамика и молекулярная физика, Том II.

1. Будем считать, что силы отталкивания возникают только при непосредственном контакте молекул со стенкой. Молекулы пристеночного слоя подвергаются действию результирующей силы, направленной внутрь газа. Вследствие этого концентрация молекул в пристеночном слое должна убывать при приближении к стенке в соответсвие с формулой Больцмана:

$$n = n_{\infty} e^{-\frac{U(x)}{kT}},\tag{6.1.1}$$

где U(x) — потенциальная энергия молекулы. Она максимальна у самой стенки и быстро убывает с ростом x. Ее значение на бесконечности U_{∞} (на расстоянии больше радиуса сферы молекулярного действия) условимся считать равным нулю. Тогда давление на стенку определяется как:

$$P = n_0 k T = n_\infty k T e^{-\frac{U_0}{kT}},\tag{6.1.2}$$

где U_0 – потенциальная энергия молекулы у стенки сосуда.

2. Сила притяжения, действующая на пристеночную молекулу, а с ней и потенциальная энергия U_0 , пропорциональны концентрации молекул газа $n_{\infty} = \frac{N}{V}$. Поэтому можно написать $U_0 = \alpha n_{\infty}$, где α – постоянная для рассматриваемого газа величина. Если ввести еще одну постоянную $a = \alpha N^2$, то:

$$U_0 = \frac{a}{NV}. ag{6.1.3}$$

подставим в 6.1.1:

$$P = n_{\infty}kTe^{-\frac{U_0}{kT}} = \frac{RT}{V}e^{-\frac{a}{RVT}}.$$
 (6.1.4)

3. Введем ту же поправку на объем что и в уравнении Ван-дер-Ваальса и получим уравнение Дитеричи:

$$P = \frac{RT}{V - b} e^{-\frac{a}{RVT}}. ag{6.1.5}$$

6.2 Конспект физического обоснования уравнения Битти-Бриджмена

Источник: Beattie, J.A., Bridgeman, O.C. "A New Equation of State for Fluids"

1. Основное предположение: давление реального газа можно представить как разность двух компонент:

$$P = P_{\text{Kuh}} - P_{\text{Kor}},\tag{6.2.1}$$

где:

- $P_{\text{кин}}$ кинетическое давление, обусловленное движением молекул,
- $P_{\text{ког}}$ когезионное давление, обусловлено межмолекулярными силами притяжения.

В идеальном газе ($P_{\text{ког}}=0$) давление определяется только ударами молекул о стенки сосуда. В реальном газе межмолекулярные силы создают дополнительное "внутреннее" поле, которое уменьшает наблюдаемое давление на границе.

2. Кинетическое давление.

Для идеального газа (без взаимодействий и размера молекул):

$$P_{\text{\tiny KHH}} = \frac{RT}{V}.\tag{6.2.2}$$

В реальном газе молекулы "отражаются" друг от друга из-за сил притяжения/отталкивания. Это увеличивает передачу импульса. Вводится коэффициент отражения r:

$$P_{\text{\tiny KMH}} = \frac{RT}{V}(1+r). \tag{6.2.3}$$

Если плотность газа мала, так что молекулы действуют независимо как отражатели, отраженная доля пропорциональна плотности, и, следовательно, $r = \rho B$, так что уравнение 6.2.3 принимает вид:

$$P_{\text{кин}} = \frac{RT}{V^2}(V+B). \tag{6.2.4}$$

Это выражение было впервые выведено Лоренцом из вириала Клау. Если плотность такова, что это простое предположение о независимом отражении недействительно, и отражательная способность на молекулу интерферирует с окружающими ее объектами, то В не будет постоянной, а будет зависеть от плотности, и простейшая форма для этой поправки второго порядка — линейная функция плотности:

$$B = B_0(1 - b\rho), (6.2.5)$$

и после подстановки уравнение 6.2.4 выглядит следующим образом:

$$P_{\text{\tiny KHH}} = \frac{RT}{V^2} \left[V + B_0 \left(1 - \frac{b}{V} \right) \right]. \tag{6.2.6}$$

В рассмотрении до сих пор предполагалось, что время встречи молекул не зависит от кинетической энергии, или, другими словами, от температуры. То, что это не совсем верно, можно увидеть из общих соображений. Когда две медленно движущиеся молекулы сталкиваются друг с другом, у них есть тенденция двигаться под влиянием друг друга в течение значительного продолжительности времени из-за межмолекулярных сил между ними. При низких температурах число медленно движущихся молекул больше, чем при более высоких температурах, и для этого необходимо сделать поправку. Клаузиус попытался учесть этот эффект, заставив член давления когезии изменяться как обратная температура (см. раздел про уравнение состояния Клаузиуса, которое описывалось в данной работе). Изменение среднего времени встречи с температурой имеет тот же эффект, что и изменение средней молекулярной массы газа и, следовательно, газовой постоянной R можно считать зависящей от температуры и плотности, поскольку последняя также влияет на количество встреч и, следовательно, количество молекул, которые можно считать независимыми. Раскладывая в ряд модификацию R Кееза и Тейлора, получим

$$R' = R \left[1 - \frac{c}{VT^n} \right]. agenum{6.2.7}$$

Экспериментально выведено, что n=3 дает удовлетворительную точность резултатов. С учетом этой модификация выражение 6.2.6 для кинетического давления приобретает вид:

$$P_{\text{\tiny KИH}} = \frac{RT\left(1 - \frac{c}{VT^3}\right)}{V^2} \left[V + B_0\left(1 - \frac{b}{V}\right)\right]. \tag{6.2.8}$$

3. Когезионное давление.

Филлипс указал, что каким бы ни был закон силы между молекулами, потенциальная энергия будет прямо пропорциональна плотности для данной массы газа, при условии, что закон силы не зависит от плотности и что сила уменьшается с расстоянием с достаточной скоростью для того, чтобы интегралы, имеющие бесконечные пределы, сходились. При этих условиях потенциальная энергия может быть записана:

$$E = A\rho = \frac{A}{V},\tag{6.2.9}$$

и дифференцирование энергии по объему дает когезионное давление:

$$P_{\text{kor}} = -\frac{\partial E}{\partial V} = \frac{A}{V^2},\tag{6.2.10}$$

что дает обычный результат, полученный Ван-дер-Ваальсом и Лоренцом.

В общем случае, силы между электрическими системами зависят от диэлектрической проницаемости среды. Поэтому Филлипс считает, что если молекулы можно рассматривать как существенно жесткие электрические системы, то молекулярные силы, которые приводят к когезионному давлению, зависят от диэлектрической проницаемости k газа, и поскольку она изменяется с плотностью, ее необходимо ввести в соотношение 6.2.10:

$$P_{\text{kor}} = \frac{A}{kV^2},\tag{6.2.11}$$

Диэлектрическая проницаемость газа связана с плотностью уравнением Лоренца:

$$\begin{aligned} \frac{k-1}{k+2} &= \frac{C}{V}, \\ k &= \frac{V+2C}{V-C}. \end{aligned} \tag{6.2.12}$$

Подставляя k в 6.2.11, разложим в ряд и пренебрежем степенями выше первой:

$$P_{\text{KOT}} = \frac{A_0}{V^2} \left(1 - \frac{a}{V} \right). \tag{6.2.13}$$

Комбинируя 6.2.1, 6.2.8 и 6.2.13, в итоге получаем уравнение Биттти-Бриджмена в развернутой форме:

$$P = \frac{RT(1 - \frac{c}{VT^3})}{V^2} \left[V + B_0 \left(1 - \frac{b}{V} \right) \right] - \frac{A_0}{V^2} \left(1 - \frac{a}{V} \right). \tag{6.2.14}$$

6.3 Эмпирические постоянные уравнения Битти-Бриджмена

Источник: Beattie, J.A., Bridgeman, O.C. "A New Equation of State for Fluids"

Формула	Название	$R, \frac{\text{атм} \cdot \text{л}}{\text{моль} \cdot \text{K}}$	$A_0, \frac{\operatorname{atm} \cdot \pi^2}{\operatorname{mojb}^2}$	$a, \frac{\pi}{\text{моль}}$	$B_0, \frac{\pi}{\text{моль}}$	$b, \frac{\pi}{\text{моль}}$	$c, 10^4 \cdot \frac{\text{n} \cdot \text{K}^3}{\text{моль}}$
H_2	Водород	0.08206	0.1975	-0.00506	0.02096	-0.04359	0.0504
He	Гелий	0.08206	0.0216	0.05984	0.01400	0.0	0.0040
N_2	Азот	0.08206	1.3445	0.02617	0.05046	-0.00691	4.20
O_2	Кислород	0.08206	1.4911	0.02562	0.04624	-0.004208	4.80
CO_2	Углекислый газ	0.08206	5.0065	0.07132	0.10476	0.07235	66.00

Таблица 1. Параметры уравнения Битти-Бриджмена для различных газов.

6.4 Критические параметры некоторых газов

Источник: CRC Handbook of Chemistry and Physics, David R. Lide

Формула	Название	T_b , K	T_c , K	P_c , MPa	$V_c, \frac{\text{см}^3}{\text{моль}}$	Z_c
H_2	Водород	20.28	32.97	1.293	65	0.307
H_2O	Вода	373.2	647.14	22.06	56	0.227
He	Гелий	4.22	5.19	0.227	57	0.304
N_2	Азот	77.36	126.21	3.39	90	0.291
O_2	Кислород	90.20	154.59	5.043	73	0.288
CO_2	Углекислый газ	194.6	304.13	7.375	94	0.274

Таблица 2. Критические параметры и фактор сжимаемости Z_c для различных веществ

6.5 Ацентрический фактор

Источник: Perry's Chemical Engineers' Handbook

Вещество	Химическая формула	${ m A}$ центрический фактор, ω
Водород	H_2	-0.215
Гелий-4	He	-0.388
Кислород	O_2	0.020
Азот	N_2	0.037
Углекислый газ	CO_2	0.224
Вода	$\mathrm{H_{2}O}$	0.343

Таблица 3. Ацентрические факторы некоторых веществ

6.6 Бинарные коэффициенты взаимодействия

Источник: Reliable Binary Interaction Parameters for SRK EOS for Modeling CO2 and H2 Storage in Depleted Oil and Gas Reservoirs

Вещество 1	Вещество 2	Температура, К	k_{ij}
H_2	CO_2	278.15	0.1108
H_2	CO_2	290.15	0.1444
H_2	N_2	92.00	0.06419
H_2	N_2	95.00	0.08506
N_2	CO_2	250.00	-0.05617
N_2	CO_2	270.00	-0.22636

Таблица 4. Температурно-зависимые бинарные коэффициенты взаимодействия k_{ij} для уравнения SRK

6.7 Второй вириальный коэффициент B(T) и его аппроксимация для некоторых газов

Источник: CRC Handbook of Chemistry and Physics, David R. Lide

Формула для аппроксимации (Henry V. Kehiaian):

$$B(T), \ \frac{\text{cm}^3}{\text{моль}} = \sum_{i=1}^n a(i) \left[\left(\frac{T_0}{T} \right) - 1 \right]^{i-1},$$
 (6.7.1)

где $T_0=298.15~{
m K}$ - опорная температура, a(i) - коэффициенты, приведенные в таблицах.

		3 1
a(i)	T, K	$B, \frac{c_{\rm M}^3}{MOJB}$
a(1)=15.4	15	-230
a(2) = -9.0	20	-151
a(3) = -0.2	25	-108
	30	-82
	35	-64
	40	-52
	45	-42
	50	-35
	60	-24
	70	-16
	80	-11
	90	-7
	100	-3
	200	11
	300	15
	400	18

Таблица 5. H_2

a(i)	T, K	$B, \frac{c_{\text{M}}^3}{MOJIB}$
a(1) = -1158	300	-1126
a(2) = -5157	320	-850
a(3) = -10301	340	-660
a(4) = -10597	360	-526
a(5) = -4415	380	-428
	400	-356
	420	-301
	440	-258
	460	-224
	480	-197
	500	-175
	600	-104
	700	-67
	800	-44
	900	-30
	1000	-20
	1100	-14
	1200	-11

Таблица 6. H_2O

a(i)	T, K	$B, \frac{c_{\rm M}^3}{MOJIB}$
a(1) = -4	75	-274
a(2) = -56	100	-161
a(3) = -12	125	-104
	150	-71
	175	-49
	200	-34
	225	-24
	250	-15
	300	-4
	400	9
	500	16
	600	21
	700	24

Таблица 7. N_2

a(i)	T, K	$B, \frac{c_{\rm M}^3}{MOJIB}$
a(1) = -16	90	-241
a(2) = -62	110	-161
a(3) = -8	130	-117
a(4) = -3	150	-88
	170	-69
	190	-55
	210	-44
	230	-36
	250	-29
	270	-23
	290	-18
	310	-14
	330	-10
	350	-7
	400	-1

Таблица 8. O_2

a(i)	T, K	$B, \frac{c_{\rm M}^3}{MOJIB}$
a(1) = -127	220	-244
a(2) = -288	240	-204
a(3) = -118	260	-172
	280	-146
	300	-126
	320	-108
	340	-94
	360	-81
	380	-71
	400	-62
	500	-30
	600	-13
	700	-1
	800	7
	900	12
	1000	16
	1100	19

Таблица 9. СО2

a(i)	T, K	$B, \frac{c_{\rm M}^3}{M_{\rm OJL}}$
a(1)=12	2	-172
a(2) = -1	6	-48
a(3) = -1	10	-24
	14	-13
	18	-7
	22	-3
	26	-1
	30	1
	50	6
	70	8
	90	10
	110	10
	150	11
	250	12
	650	13
	700	13

Таблица 10. Не