# Содержание

1	Ответы на вопросы		
	1.1	<b>Теорема об изменении импульса с.м.т.</b> Условия сохранения импульса	4
	1.2	Теорема о движении центра масс	5
	1.3	Уравнение Мещерского. Реактивная сила	6
	1.4	<b>Теорема об изменении момента импульса с.м.т.</b> Закон сохранения момента импульса	7
	1.5	Теорема об изменении кинетической энергии с.м.т.	8
	1.6	Потенциальная энергия с.м.т. Теорема об изменении механической энергии с.м.т. Условия сохранения механической энергии.	9
	1.7	Абсолютно неупругое соударение двух частиц	10
	1.8	Абсолютно неупругий удар	10
	1.9	Абсолютно упругий удар	11
	1.10	Уравнение Бернулли	12
	1.11	Уравнение вращательного движения твердого тела вокруг неподвижной оси. Момент инерции, примеры его вычисления.	13
	1.12	Теорема Гюйгенса-Штейнера	14
	1.13	Кинетическая энергия и работа при вращении твердого тела вокруг неподвижной оси	15
	1.14	Кинематика плоского движения твердого тела. Мгновенная ось вращения	16
	1.15	Уравнения динамики плоского движения твер- дого тела. Кинетическая энергия твердого тела при плоском движении	17

1.16	Приближенная теория гироскопа. Прецессия ги-	10	
	роскопа.	18	
1.17	Распределение молекул по объёму сосуда в отсутствие внешних силовых полей. Флуктуации числа молекул .	19	
1.18	.18 Распределение Максвелла по проекции и вектору скорости		
1.19	Распределение Максвелла по модулю скорости. Наиболее вероятная, средняя и средняя квадратичная скорости	21	
1.20	<b>Распределение Больцмана</b> , барометрическая формула	22	
1.21	Давление идеального газа. <b>Уравнение Клапейрона-</b> <b>Менделеева</b>	23	
1.22	Внутренняя энергия идеального газа и ее связь с температурой	24	
1.23	Средняя длина свободного пробега молекул в газах	25	
	Распределение Максвелла	25	
1.24	Диффузия в газах. Закон Фика, расчёт коэффициента диффузии	27	
1.25	Внутреннее трение в газах. Формула Ньютона, расчет вязкости	28	
1.26	Теплопроводность в газах. Закон Фурье, расчет коэффициента теплопроводности	29	
1.27	Броуновское движение. Формула Эйнштейна	30	
1.28	Классическая теория теплоемкости газов. Теорема о равнораспределении энергии по степеням свободы. Недостатки классической теории теплоемкости	32	
1.29	Общий и нулевой принципы термодинамики. Измерение температуры. Классификация процессов	33	

	Первый принцип термодинамики. Внутренняя	
	энергия идеального газа. Примеры применения:	
	соотношение Майера, уравнение адиабатическо-	
	го процесса	34
1.31	Второй принцип термодинамики. Формулиров-	
	ки для тепловых двигателей и холодильных ма-	
	шин	35
1.32	Цикл Карно и его КПД. Первая теорема Карно	36
1.33	Необратимые циклы, вторая теорема Карно	37
1.34	Уравнение Ван-дер-Ваальса. Фазовые переходы	38
1.35	Внутренняя энергия газа Ван-дер-Ваальса	39
	Приведенное количество теплоты. Равенство Клаузиуса. Энтропия. Энтропия идеального газа	40
1.37	Неравенство Клаузиуса. Закон возрастания энтропии (с примерами)	41
Ct	(с примерами)	

## 1. Ответы на вопросы

Croporon Cepheir Allercaning on the

# 1.1. Теорема об изменении импульса с.м.т. Условия сохранения импульса.

Привет  1.2. Теорема о движении центра масс.

Ckoboxonob Cedreji Wiekcaminob

#### 1.3. Уравнение Мещерского. Реактивная сила.

CKOLOKOHOB CEDESIN WILLIAM CONTRACTOR OF CON

1.4. Теорема об изменении момента импульса с.м.т. Закон сохранения момента импульса.

Ckabaraka Karinga Caliniba Cal

1.5. Теорема об изменении кинетической энергии с.м.т.

CKOPOKOHOB CEPTEN A HEKCHILIROBING

Потенциальная энергия с.м.т. Теорема об изменении механической энергии с.м.т. Условия сохранения механической энергии.

1.6. Потенциальная энергия с.м.т. Теорема об изменении механической энергии с.м.т. Условия сохранения механической энергии.

Теорема об изменении механической энергии с.м.т.

Запишем теорему для материальной точки:

$$W_{\text{mex}} = W_{\text{not}} + W_{\text{kuh}}$$

Распишем изменение кинетической энергии:

$$W_{ ext{кин}} = A_{12}^{ ext{всех сил}} = A_{12}^{ ext{конс}} + A_{12}^{ ext{неконс}} = -\Delta W_{ ext{пот}} + A_{12}^{ ext{неконс}}$$

#### 1.7. Абсолютно неупругое соударение двух частиц.

Соударение (удар, столкновение) — сильное кратковременное взаимодействие тел. Если нет силы реакции и внешние силы не успевают изменить импульс системы, можно применить Закон Сохранения Импульса.



#### 1.8. Абсолютно неупругий удар

При абсолютно неупругом ударе тела соединяются и движутся как одно целое. Изменение кинетической энергии системы:

$$\begin{split} \Delta W_{\text{кин}} &= \frac{m_1 + m_2}{2} v^2 - \left(\frac{m_1 v_1^2}{2} + \frac{m_2 v_2^2}{2}\right) = \\ &= \frac{(m_1 \vec{v}_1 + m_2 \vec{v}_2)^2}{2(m_1 + m_2)} - \frac{m_1 v_1^2}{2} - \frac{m_2 v_2^2}{2} = \\ &= \frac{m_1^2 v_1^2 + 2 m_1 m_2 \vec{v}_1 \vec{v}_2 + m_2^2 v_2^2 - m_1 (m_1 + m_2) v_1^2 - m_2 (m_1 + m_2) v_2^2}{2(m_1 + m_2)} = \\ &= -\frac{m_1 m_2 (\vec{v}_2 - \vec{v}_1)^2}{2(m_1 + m_2)} = -\frac{m_{\text{пр}} v_{\text{отн}}^2}{2} \end{split}$$

где 
$$m_{
m np} = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$$
 — приведённая масса.

Потерянная кинетическая энергия переходит в:

- Тепловую энергию
- Энергию деформации
- Энергию вращения по теореме Кенинга:  $W_{\mathbf{k}} = \underbrace{W'_{\mathbf{k}}}_{\text{вращения}} + \frac{m_1 + m_2}{2} v_c^2$

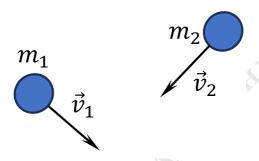


Рис. 1 Схема соударения двух тел

### 1.9. Абсолютно упругий удар

Для сравнения приведём основные характеристики абсолютно упругого удара:

- ullet Сохранение кинетической энергии:  $\frac{m_1v_1^2}{2} + \frac{m_2v_2^2}{2} = \frac{m_1u_1^2}{2} + \frac{m_2u_2^2}{2}$
- Сохранение импульса:  $m_1 \vec{v}_1 + m_2 \vec{v}_2 = m_1 \vec{u}_1 + m_2 \vec{u}_2$
- Скорости после удара (1D случай):

$$u_1 = \frac{(m_1 - m_2)v_1 + 2m_2v_2}{m_1 + m_2}$$
$$u_2 = \frac{(m_2 - m_1)v_2 + 2m_1v_1}{m_1 + m_2}$$

#### 1.10. Уравнение Бернулли

За время  $\Delta t$  жидкость течет из сечения:  $1 \to 1'$  и  $2 \to 2'$  (см. рис. 2b).

Запишем теорему об изменении механической энергии.

$$d\,W_{\text{механическая}} = d\,A^{\text{давления}}$$
 
$$\frac{d\,m}{2}(v_2^2-v_1^2) + g(h_2-h_2)d\,m = v_1p_1d\,S_1\cdot d\,t_1 + v_2p_2d\,S_2\cdot d\,t_2$$
 
$$dm = \rho_1v_1dS_1\cdot dt \qquad v_1dS_1 = v_2dS_2$$

$$\frac{\rho v_1^2}{2} + \rho g h_1 + p_1 = \frac{\rho v_2^2}{2} + \rho g h_2 + p_2 \implies \boxed{\frac{\rho v^2}{2} + \rho g h + p = const}$$

Обобщение: Выполняется вдоль линии тока.

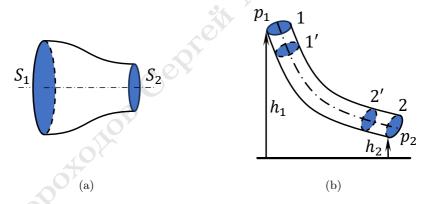


Рис. 2 Пример уравнения Бернулли

**Пример:** (см. рис. 2a)

$$\frac{\rho v_1^2}{2} + p_1 = \frac{\rho v_2^2}{2} + p_2 \quad (h = const)$$

Так как  $S_1 > S_2$ , то  $v_1 < v_2$  и поэтому  $p_1 > p_2$ .

1.11. Уравнение вращательного движения твердого тела вокруг неподвижной оси. Момент инерции, примеры его вычисления.

CKOBOXOIOB CEDIEN WILLIAM CARINIBORNE

### 1.12. Теорема Гюйгенса-Штейнера

$$J = J_c + ma^2$$

Момент инерции относительно произвольной оси равен сумме момента инерции относительно оси, параллельной данной и проходящей через центр масс тема, и произведению массы тела на квадрат расстояния между осями.

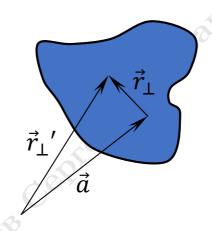


Рис. З Доказательство теоремы Гюгенса-Штейнера

#### Доказательство

$$\vec{r_{\perp}'} = \vec{r_{\perp}} + \vec{a}$$

$$J = \int_{m} r_{\perp}'^{2} dm = \int_{m} r_{\perp}^{2} dm + 2\vec{a} \underbrace{\int_{m} \vec{r_{\perp}} dm}_{0} + a^{2} \int_{m} dm = \boxed{J_{c} + ma^{2}}$$

Что и требовалось доказать!

Точки O и O' являются взаимными или сопряженными в том смысле если, подвесить маятник в точке O', то центр качания будет в точке O, а период не изменится.

#### Доказательство

Доказательство 
$$l'_{\rm np}=r'_c+\frac{J_c}{mr'_c}=\frac{J_c}{mr_c}+r_c=l_{\rm np} \qquad r'_c=\frac{J_c}{mr_c}$$

# 1.13. Кинетическая энергия и работа при вращении твердого тела вокруг неподвижной оси

Ckabarahab Cedreja Yangarahan Ckabarahan Ckabarahan Ckabarahan Carahabarahan Ckabarahan Ckabarahan

### 1.14. Кинематика плоского движения твердого тела. Мгновенная ось вращения

CKOPOKOKOR CEPTEN ANEKCAKUROBING

1.15. Уравнения динамики плоского движения твердого тела. Кинетическая энергия твердого тела при плоском движении

CKOPOKONOB COPIEM ANDRESERVINO BINEY.

1.16. Приближенная теория гироскопа. Прецессия гироскопа.

Ckobokolob Cebieji Wilekcalilibobini

1.17. Распределение молекул по объёму сосуда в отсутствие внешних силовых полей. Флуктуации числа молекул

CKOBOXOIOB CEDIEN WILLIAM CARINIBORNE

# 1.18. Распределение Максвелла по проекции и вектору скорости

CKOBOXOIOB

1.19. Распределение Максвелла по модулю скорости. Наиболее вероятная, средняя и средняя квадратичная скорости

CKOROXOIOB
CORDICIN AMERICALINIDOBINIA

# 1.20. Распределение Больцмана, барометрическая формула

CKOBOKOKOK CEDREW AND CARIFORD CAROLOGO

### 1.21. Давление идеального газа. Уравнение Клапейрона-Менделеева

CKOBOKOKOK CERINDOBINIA

1.22. Внутренняя энергия идеального газа и ее связь с температурой.

CKOPOKOILOB

### 1.23. Средняя длина свободного пробега молекул в газах

**Средняя длина свободного пробега** - это среднее расстояние, проходимое молекулой между двумя соударениями. Обозначается как  $\lambda$  [м].

Элемент	Символ	$\mathbf{Э}$ ффективный диаметр, $d\left(\mathring{A} ight)$
Гелий	Не	2,0
Неон	Ne	2,2
Аргон	Ar	3,6
Криптон	Kr	4,0
Ксенон	Xe	4,5
Радон	Rn	5,0
Водород	$H_2$	2,4
Азот	$N_2$	3,7
Кислород	$O_2$	3,5
Углекислый газ	$CO_2$	4.6

Таблица 1 Эффективные диаметры атомов и молекул в газовой фазе

Будем считать что все молекулы кроме одной неподвижны. Среднее расстояние проходимое молекулой за время t тогда будет равно:

$$L = \langle v \rangle \cdot t$$
 и  $V = \pi d^2 L = \pi d^2 \langle v \rangle t$ 

Среднее число соударений:

$$z = Vn = \pi d^2 n \langle v \rangle t$$

Средняя частота соударения:

$$\vartheta = \frac{z}{t} = \pi d^2 n \langle v \rangle$$

Средняя длина свободного пробега:

$$\lambda = \frac{\langle v \rangle}{\vartheta} = \frac{1}{\pi d^2 n}$$

Если учитывать движение всех молекул, то:

$$artheta=\sqrt{2}\pi d^2n\langle v
angle=\sqrt{2}\sigma n\langle v
angle,$$
 где  $\sigma=\pi d^2$  
$$\lambda=\frac{1}{\sqrt{2}\pi d^2n}=\frac{1}{\sqrt{2}\sigma n}$$

При нормальных условиях концентрация равна:

$$\sqrt{2\pi}d^2n$$
  $\sqrt{2}\sigma n$  условиях концентрация равна:  $n=N_L=2.7\times 10^{19}~{
m cm}^{-3}$   $\lambda\approx 1.7\times 10^{-5}~{
m cm}=170~{
m hm}$   $\langle v\rangle\approx 10^{-1}~{
m km/c}$   $au=\frac{1}{\vartheta}\approx 10^{-9}~{
m c}$  анавливается распределение Максвелла. Максвелла

За это время устанавливается распределение Максвелла.

### Распределение Максвелла

Распределение Максвелла описывает распределение молекул газа по скоростям в условиях термодинамического равновесия. Для идеального газа вероятность того, что молекула имеет скорость в интервале от v до v+dv, задаётся функцией:

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

где:

- т масса молекулы
- k постоянная Больцмана  $(1,380649 \times 10^{-23} \frac{\text{Дж}}{\text{L}'})$
- Т абсолютная температура
- v скорость молекулы

Характерные скорости:

1. **Наиболее вероятная скорость** (соответствует максимуму распределения):

$$v_{\rm Bep} = \sqrt{\frac{2k_BT}{m}}$$

2. Средняя скорость:

CHOBOLO

$$\langle v \rangle = \sqrt{\frac{8k_BT}{\pi m}}$$

3. Среднеквадратичная скорость:

$$v_{\rm ck} = \sqrt{\frac{3k_BT}{m}}$$

Соотношение между характерными скоростями:

$$v_{\text{вер}}: \langle v \rangle: v_{\text{ск}} = 1: \sqrt{\frac{4}{\pi}}: \sqrt{\frac{3}{2}} \approx 1: 1, 128: 1, 225$$

За время порядка  $\tau \approx 10^{-9}$  с после соударения устанавливается распределение Максвелла.

# 1.24. Диффузия в газах. Закон Фика, расчёт коэффициента диффузии

CKOPOKOJOB

COPIEŻA AJEKCALIJIOOBIAL

# 1.25. Внутреннее трение в газах. Формула Ньютона, расчет вязкости

CKOBOKOKOB CEDREW AND CARRIED OF THE CARRIED OF THE

# 1.26. Теплопроводность в газах. Закон Фурье, расчет коэффициента теплопроводности

### 1.27. Броуновское движение. Формула Эйнштейна

#### Броуновское движение

**Броуновское движение** - это непрерывное хаотическое движение макроскопических частиц в жидкости или газе, вызванное ударами молекул окружающей среды.

Частица образует с молекулами газа единую систему **ТРРЭПСС** (термодинамически равновесную систему с равномерно распределённой энергией по степеням свободы).

Будем считать, что смещения статистически независимы: смещение от 0 до  $t_1$  и от  $t_1$  до t ничего не дает в корреляции.

$$\langle x^2 \rangle = \langle x_1^2 \rangle + \langle x_2^2 \rangle$$
$$\langle x^2 \rangle = f(t)$$
$$\langle x_1^2 \rangle = f(t_1) \quad \langle x_2^2 \rangle = f(t - t_1)$$
$$f(t) = f(t_1) + f(t - t_1)$$

Единственное решение, удовлетворяющее этому функциональному уравнению - линейная зависимость:

$$f(t) = \alpha t$$
 где  $\alpha = \text{const}$ 

Таким образом получаем:

$$\langle x^2 \rangle = \alpha t$$
  $\langle x^2 \rangle = \langle y^2 \rangle = \langle z^2 \rangle = \alpha t$ 

## Формулы Эйнштейна

Уравнение Ланжевена для броуновской частицы:

$$m\ddot{x} = -h\dot{x} + F_x(t) \quad \bigg| \cdot x$$

где:

• m — масса частицы [кг]

- h коэффициент трения [кг/с]
- $F_x(t)$  случайная сила [H]
- x координата частицы [м]

$$mx\ddot{x} = -hx\dot{x} + xF_x(t)$$

Используем тождества для производных:

$$mx\ddot{x}=-hx\dot{x}+xF_{x}(t)$$
 тождества для производных: 
$$\frac{d}{dt}(x^{2})=2x\dot{x},\quad \frac{d^{2}}{dt^{2}}(x^{2})=2\dot{x}^{2}+2x\ddot{x}$$
  $\ddot{x}$ : 
$$x\ddot{x}=\frac{1}{dt}\frac{d^{2}}{dt^{2}}x^{2}-\dot{x}^{2}$$

Выражаем  $x\ddot{x}$ :

$$x\ddot{x} = rac{1}{2}rac{d^2}{dt^2}x^2 - \dot{x}^2$$
 ение:

Подставляем в уравнение:

в уравнение. 
$$\frac{m}{2}\frac{d^2}{dt^2}x^2 - m\dot{x}^2 = -\frac{h}{2}\frac{d}{dt}x^2 + xF_x(t)$$

Усредняем:

$$\frac{m}{2}\frac{d^2}{dt^2}\langle x^2\rangle - \langle m\dot{x}^2\rangle = -\frac{h}{2}\frac{d}{dt}\langle x^2\rangle + \langle xF_x(t)\rangle$$

Учитываем:

- $\langle m\dot{x}^2\rangle = kT$  [Дж], где k постоянная Больцмана [Дж/K], T температура [К]
- $\langle xF_x(t)\rangle = 0$  [H·M]

Для стационарного режима  $(t \gg m/h)$ :

$$-kT = -\frac{h}{2}\frac{d}{dt}\langle x^2 \rangle$$

Получаем:

$$\frac{d}{dt}\langle x^2\rangle = \frac{2kT}{h} \quad [M^2/c]$$

Интегрируем:

$$\langle x^2 \rangle = \frac{2kT}{h}t = \frac{kT}{3\pi\eta a}t \quad [\text{M}^2]$$

 $n=3\pi\eta a^{-\frac{1}{2}^{N-1}}$ где  $\eta$  — вязкость жидкости [Па·с], a — радиус частицы [м] Для трехмерного случая:

$$\langle r^2 \rangle = \frac{kT}{\pi \eta a} t \quad [\text{M}^2]$$

Итоговые формулы:

$$\boxed{\langle x^2 \rangle = \frac{kT}{3\pi\eta a}t \quad [\mathbf{M}^2]}, \quad \boxed{\langle r^2 \rangle = \frac{kT}{\pi\eta a}t \quad [\mathbf{M}^2]}$$

1.28. Классическая теория теплоемкости газов. Теорема о равнораспределении энергии по степеням свободы. Недостатки классической теории теплоемкости

Ckolovojos Cedreji Wiekcalililo Biri

# 1.29. Общий и нулевой принципы термодинамики. Измерение температуры. Классификация процессов

CKOBOXOTOB CODICM WILLIAM CHORDS CONTROL OF THE PROPERTY OF TH

Первый принцип термодинамики. Внутренняя энергия идеального газа. Примеры применения: соотношение Майера, уравнение адиабатического процесса

1.30. Первый принцип термодинамики. Внутренняя энергия идеального газа. Примеры применения: соотношение Майера, уравнение адиабатического процесса

CKOBOXOIOB

1.31. Второй принцип термодинамики. Формулировки для тепловых двигателей и холодильных машин

CKOBOXOIOB COBIEM AMERICANINDOBINA

#### 1.32. Цикл Карно и его КПД. Первая теорема Карно

CKOPOKOKOB COPIEW AND CARIFORNIA

#### 1.33. Необратимые циклы, вторая теорема Карно

CKODOKOHOB CEDIEW WILLIAM CONTROL CONT

#### 1.34. Уравнение Ван-дер-Ваальса. Фазовые переходы.

Croporonos Cepreir Antorcanino objeti

1.35. Внутренняя энергия газа Ван-дер-Ваальса.

CKOBOXONOB CEBUSIN WILLIAM CONTRACTOR OF THE STATE OF THE

1.36. Приведенное количество теплоты. Равенство Клаузиуса. Энтропия. Энтропия идеального газа.

CKOPOTORO CEPTEN ANEXCABILIDOS PRO Энтропия - это функция её состояния,

1.37. Неравенство Клаузиуса. Закон возрастания энтропии (с примерами).

CKOBOXOTOB COBIENT PRICE STITUTO BILLIO

# Скороходов Сергей Александрович

Студент 1 курса

Email: sergey.skor007@gmail.com

Telegram: t.me/SerKin0

GitHub: github.com/SerKin0 VK: vk.com/serking2