

Тема 4. Статистические распределения

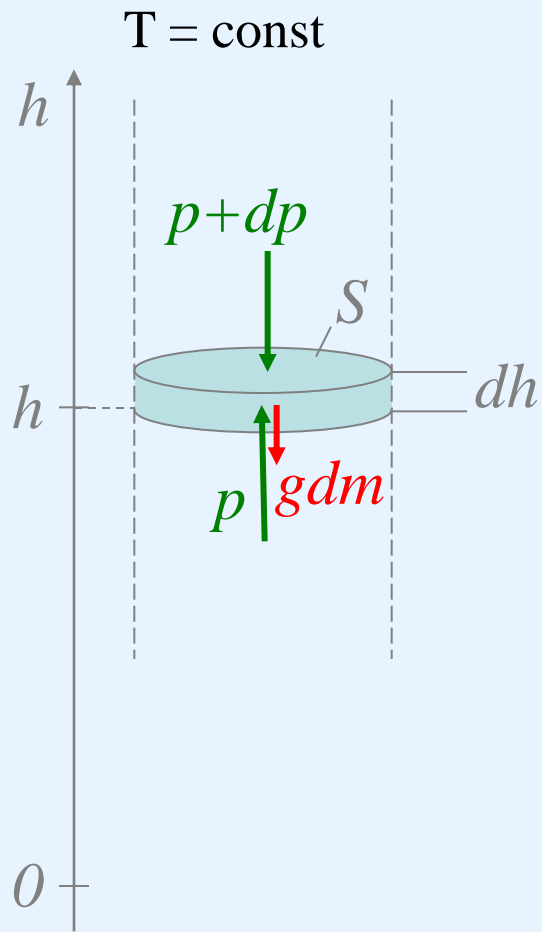
- 4.1. Барометрическая формула

Толщина атмосферы ≈ 30 км

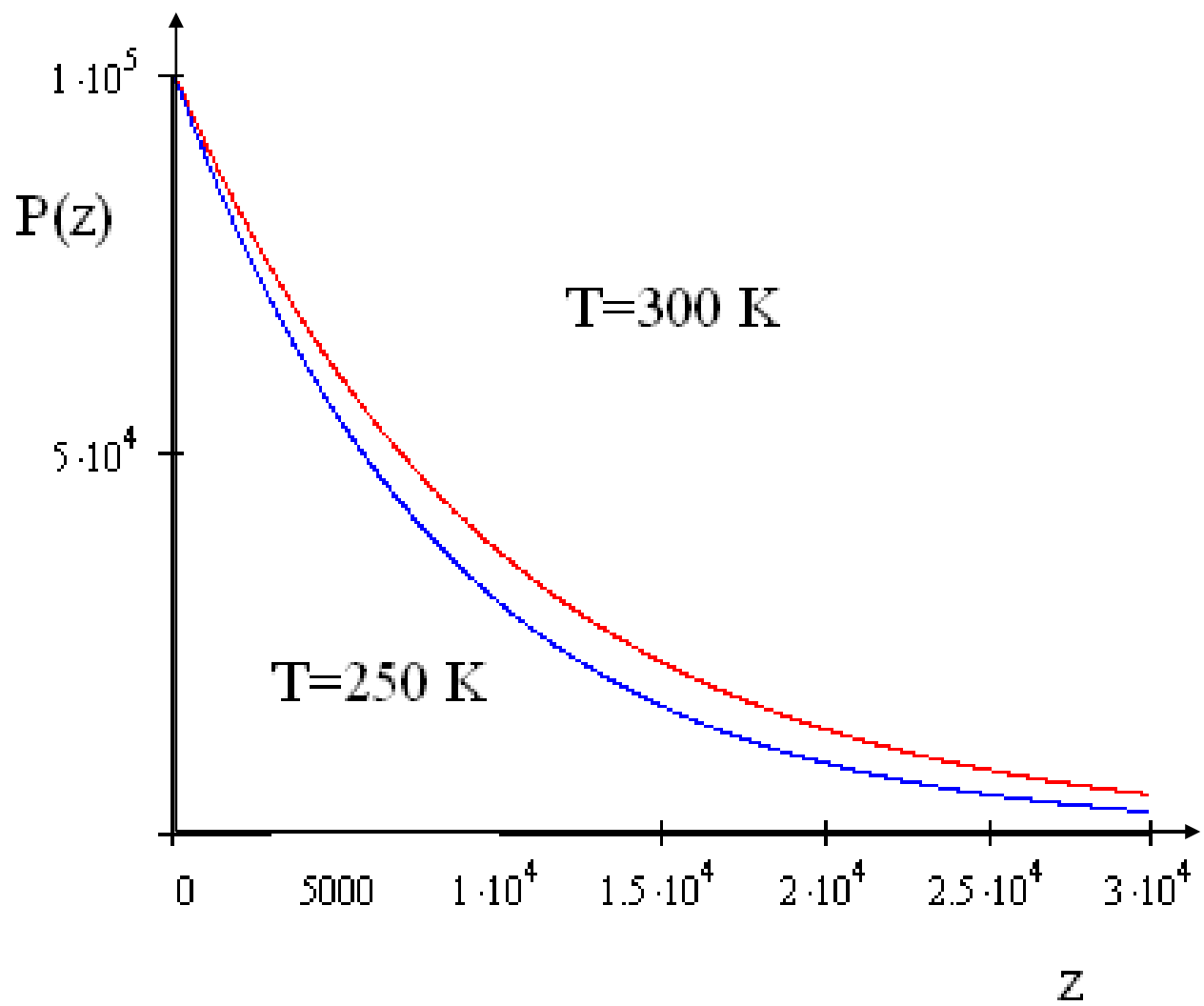


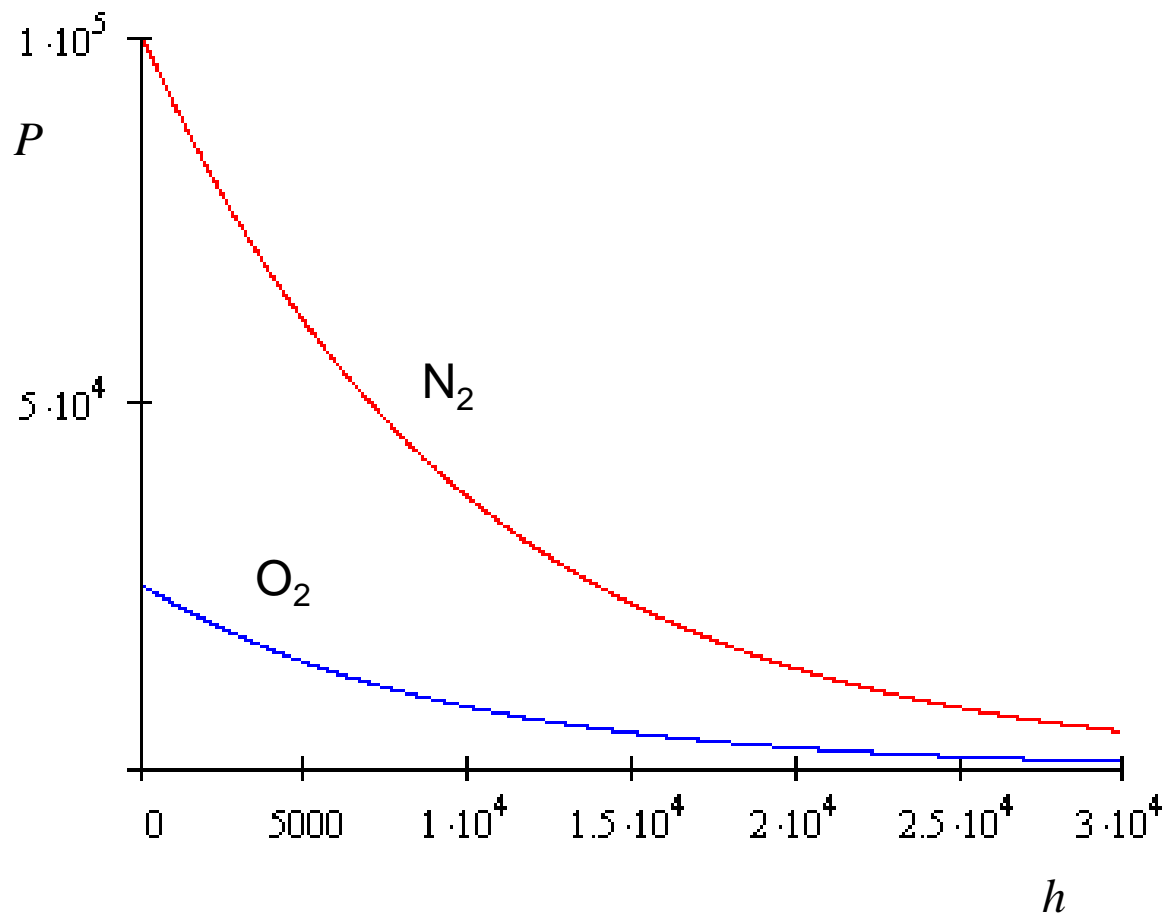
$$\frac{h}{R_3} \approx 0 \Rightarrow g \approx \text{const}$$

$$\frac{\Delta T}{T} \approx \frac{60}{300} \approx 0,2 \Rightarrow T \approx \text{const}$$



$$p = p_0 e^{-\frac{\mu g h}{RT}}$$



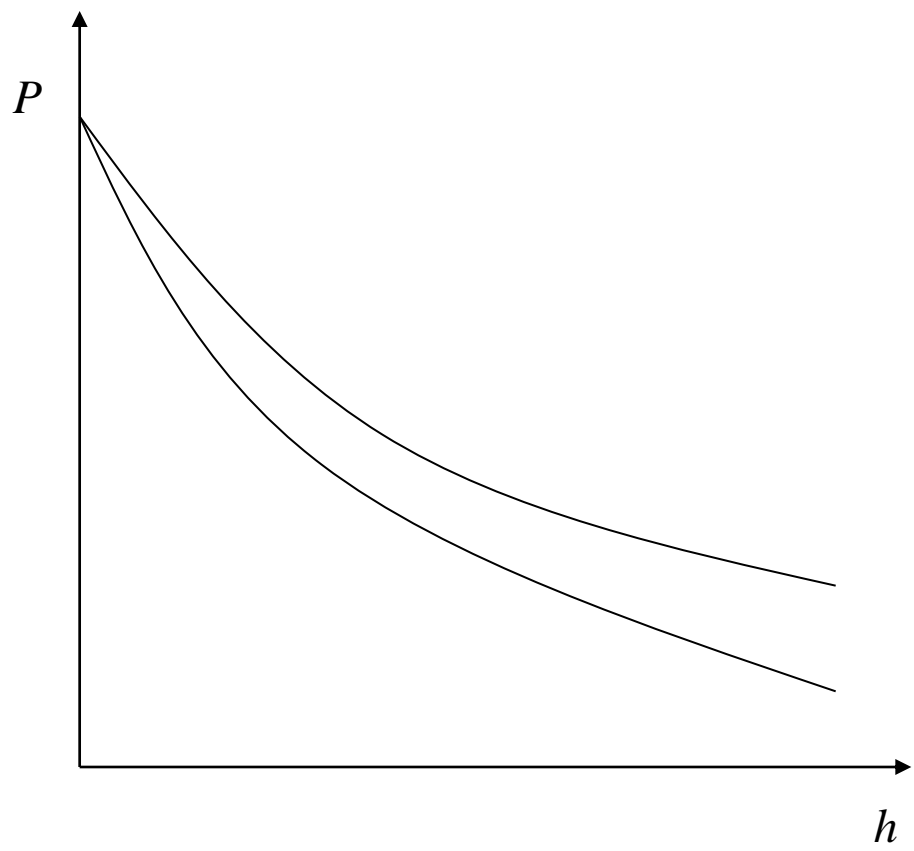


Изменение
давления
газа с
высотой



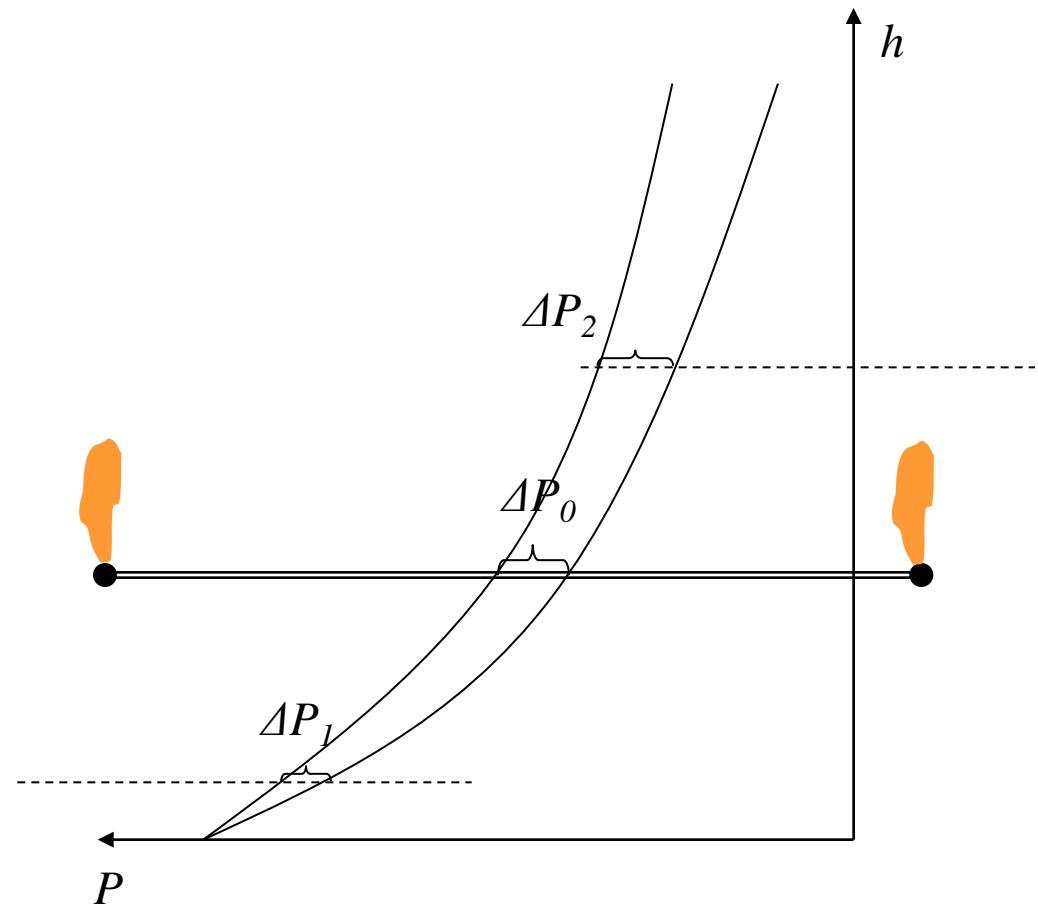
$$\mu_{\text{CH}_4} = 16 \frac{\text{КГ}}{\text{КМОЛЬ}}$$

$$\mu_{\text{ВОЗД}} = 29 \frac{\text{КГ}}{\text{КМОЛЬ}}$$



$$\mu_{\text{CH}_4} = 16 \frac{\text{КГ}}{\text{КМОЛЬ}}$$

$$\mu_{\text{ВОЗД}} = 29 \frac{\text{КГ}}{\text{КМОЛЬ}}$$



Следствие:

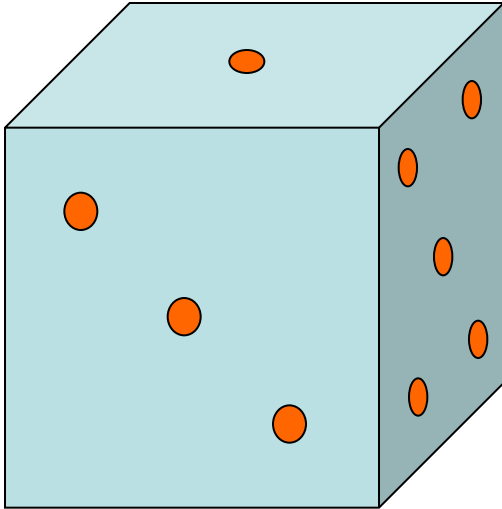
$$n = n_0 e^{-\frac{\mu gh}{RT}}$$

Температурный градиент атмосферы

$$\frac{dT}{dh} = -\frac{\gamma - 1}{\gamma} \frac{\mu g}{R}$$

Тема 4. Статистические распределения

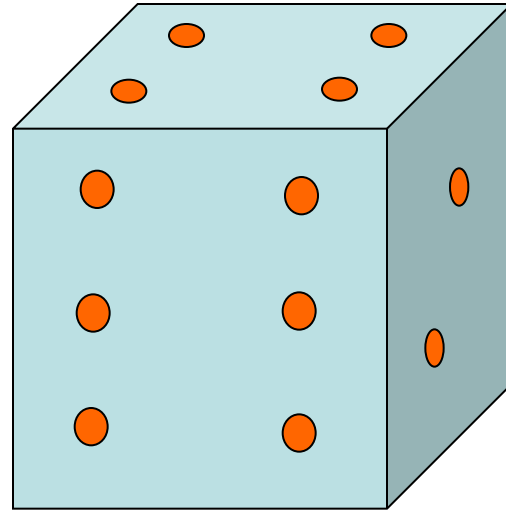
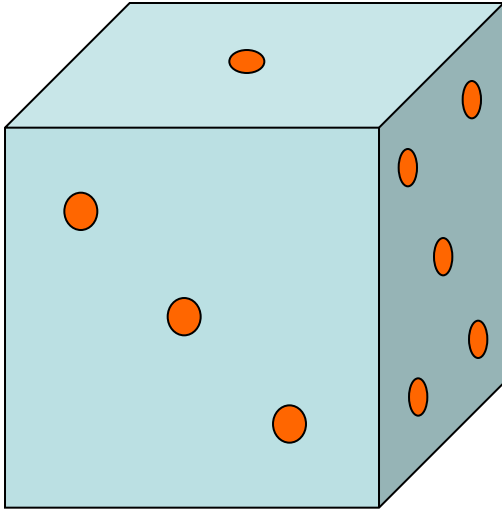
- 4.2. Понятие о функции распределения вероятностей



Вероятность - мера возможности
наступления события

$$W_i = \lim_{N \rightarrow \infty} \frac{N_i}{N}$$

$$W_1 = \frac{1}{6}$$



$$W_{14} = W_1 \cdot W_4 = \frac{1}{36}$$



**Нормальное
распределение.
Доска Гальтона**

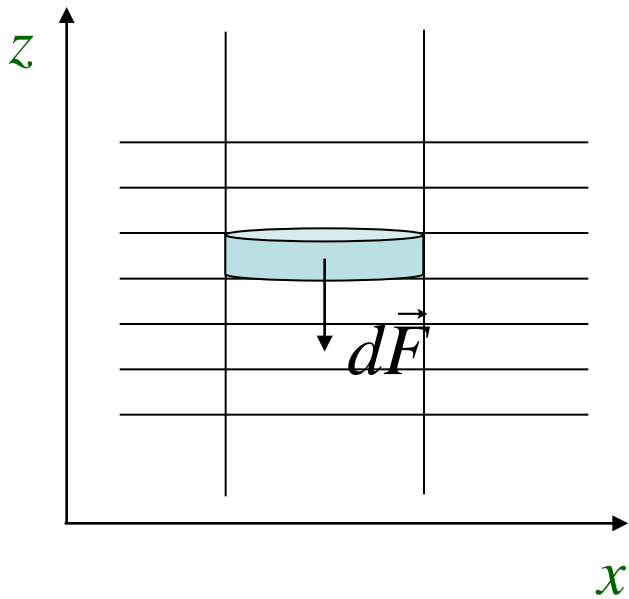
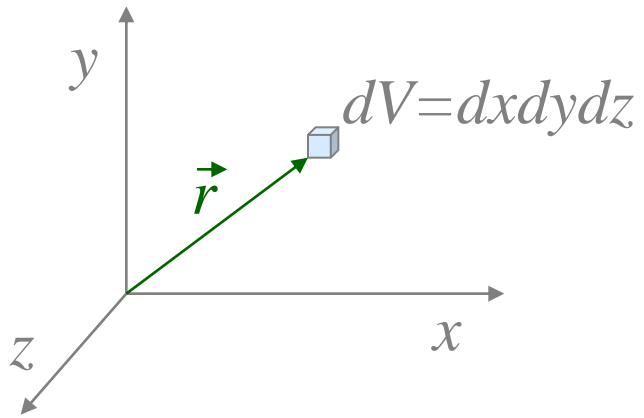
Тема 4. Статистические распределения

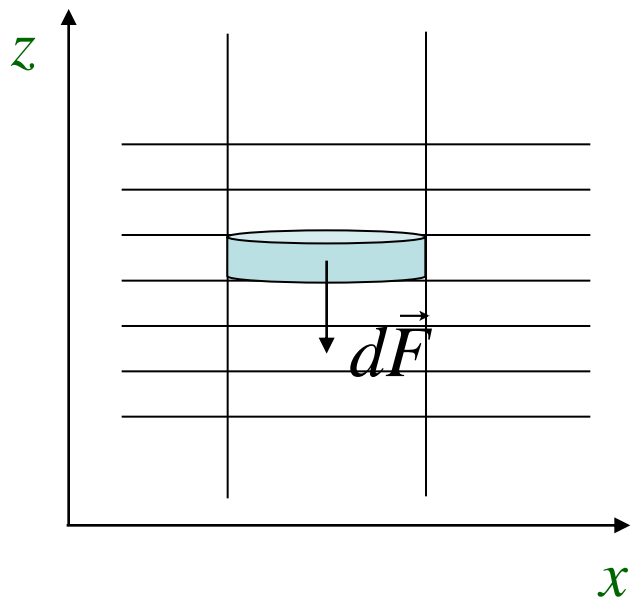
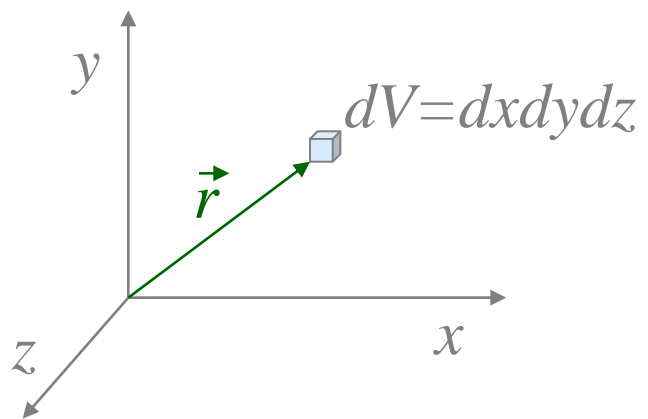
- 4.3. Распределение
Больцмана

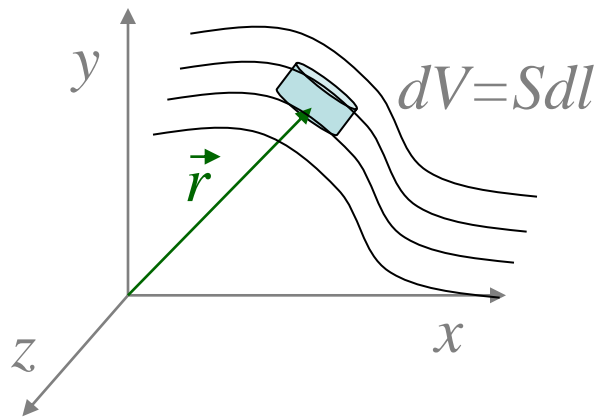


Больцман Людвиг
(20.II.1844–5.IX.1906)

dN – число молекул в dV



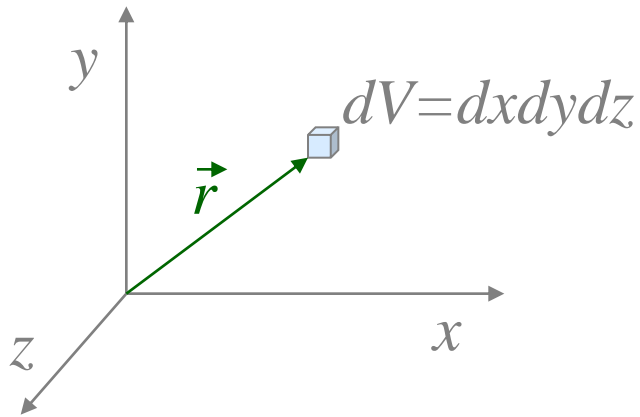




$$n(\vec{r}) = n_0 e^{-\frac{U(\vec{r})}{kT}}$$

$$\frac{n_1}{n_2} = e^{-\frac{U_1 - U_2}{kT}}$$

Общая форма записи распределения Больцмана



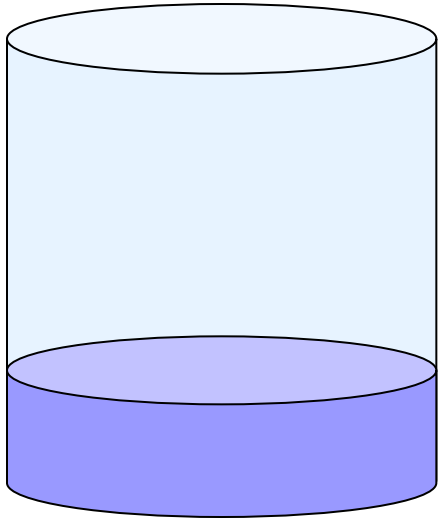
$$\frac{dN(\vec{r})}{N} = f(\vec{r})dV;$$

$$C = \frac{1}{\iiint_V e^{-\frac{U(\vec{r})}{kT}} dxdydz}$$

функция распределения
Больцмана \nearrow

$$f(\vec{r}) = \frac{1}{\int_V e^{-\frac{U(\vec{r})}{kT}} dV} \cdot e^{-\frac{U(\vec{r})}{kT}}$$

Равновесие жидкость-пар

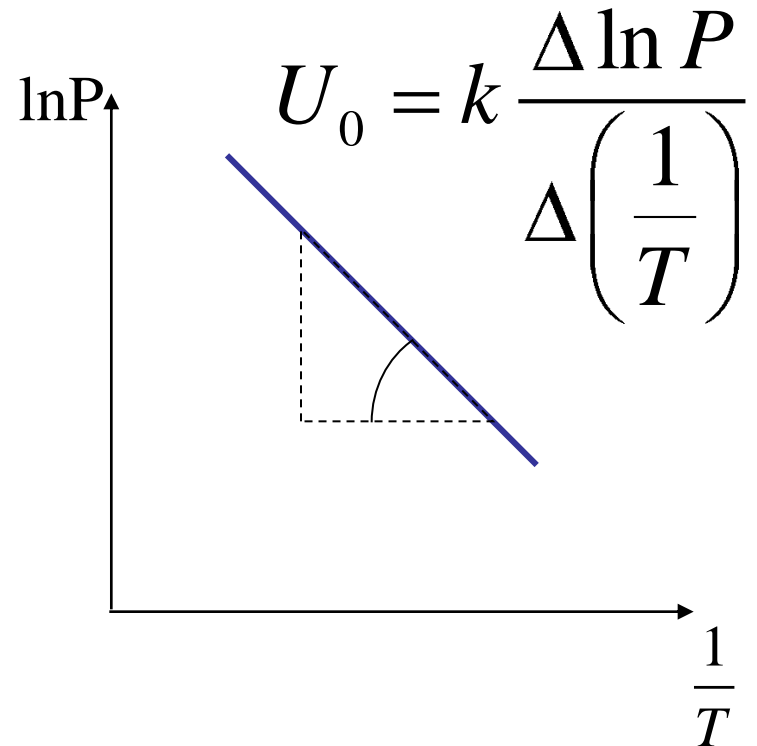


$$U = \begin{cases} 0 - \text{пар} \\ -U_0 - \text{жидкость} \end{cases}$$

$$\frac{n_n}{n_{\text{ж}}} = e^{-\frac{U_n - U_{\text{ж}}}{kT}} = e^{-\frac{U_0}{kT}}$$

$$n_n = n_{\text{ж}} e^{-\frac{U_n - U_{\text{ж}}}{kT}} = \frac{\rho}{\mu} N_A e^{-\frac{U_0}{kT}}$$

$$P = nkT = \frac{\rho}{\mu} RT e^{-\frac{U_0}{kT}}$$



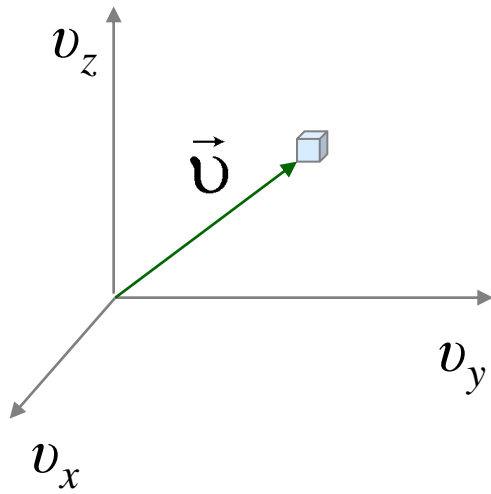
Тема 4. Статистические распределения

- 4.4. Распределение
Максвелла (1860 г.)



Максвелл Джеймс (1831–79)

$dN(v_x)$ – число молекул, имеющих проекции скорости в диапазоне от v_x до v_x+dv_x



$$dP_{v_x} = \frac{dN(v_x)}{N} = f_{v_x} dv_x$$

$$f_{v_x} = \frac{dN(v_x)}{N dv_x}$$

$dN(\vec{v})$ – число молекул, имеющих скорости с проекциями в диапазоне от v_x до v_x+dv_x , от v_y до v_y+dv_y , от v_z до v_z+dv_z

$$F_{\vec{v}} = \frac{dN(\vec{v})}{N dv_x dv_y dv_z}$$

Предпосылки Максвелла:

1) $f(v_x)$, $f(v_y)$, $f(v_z)$ – имеют одинаковый вид

2) $f(v_x) = f(-v_x)$, тогда $f(v_x) \Rightarrow f(v_x^2)$

3) $F(\vec{v}) = F(|\vec{v}|) \Rightarrow F(v^2)$

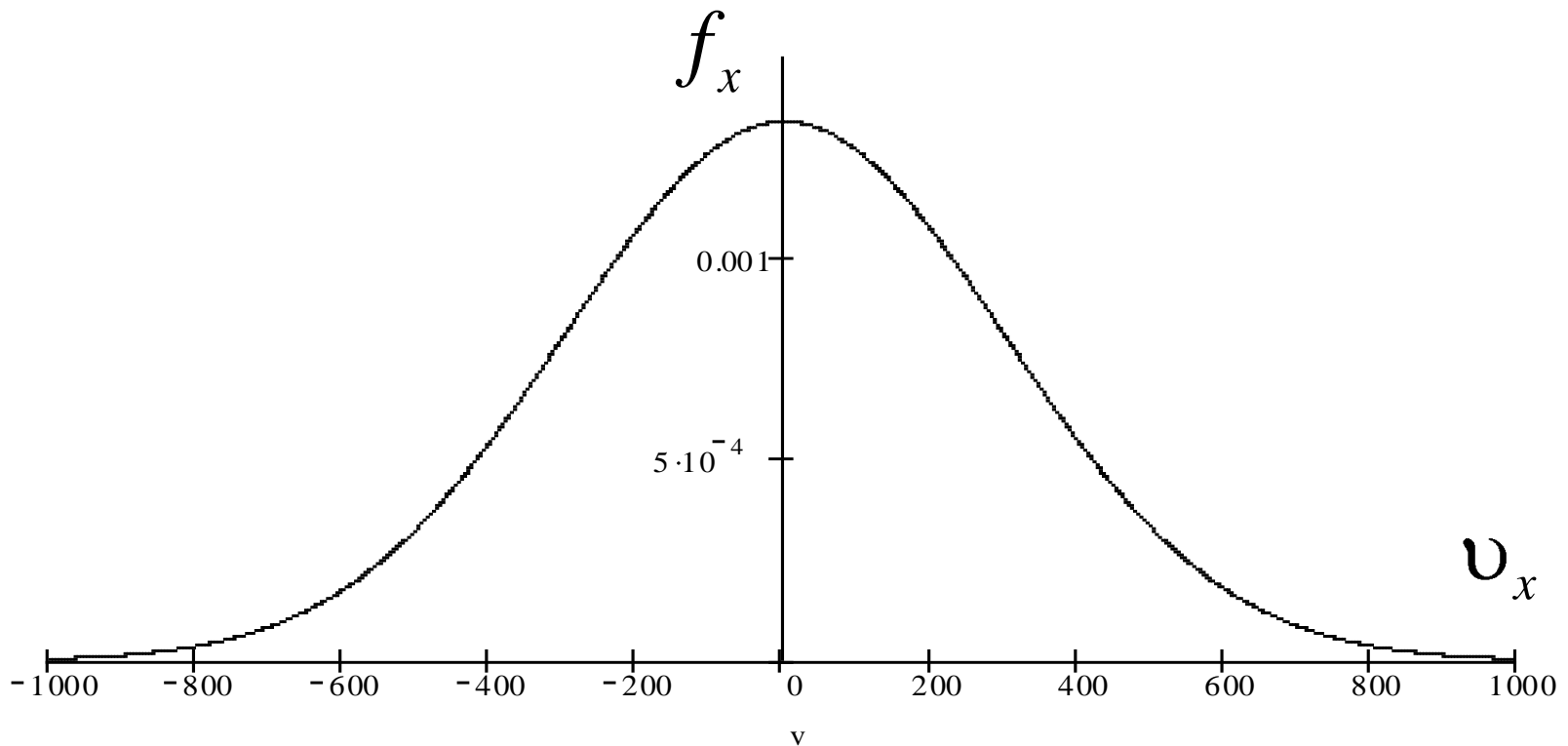
4) т.к. $P_{i,j,k} = P_i P_j P_k$, то

$$F(\vec{v}) dv_x dv_y dv_z = f(v_x) dv_x f(v_y) dv_y f(v_z) dv_z$$

Распределение Максвелла по проекции скорости

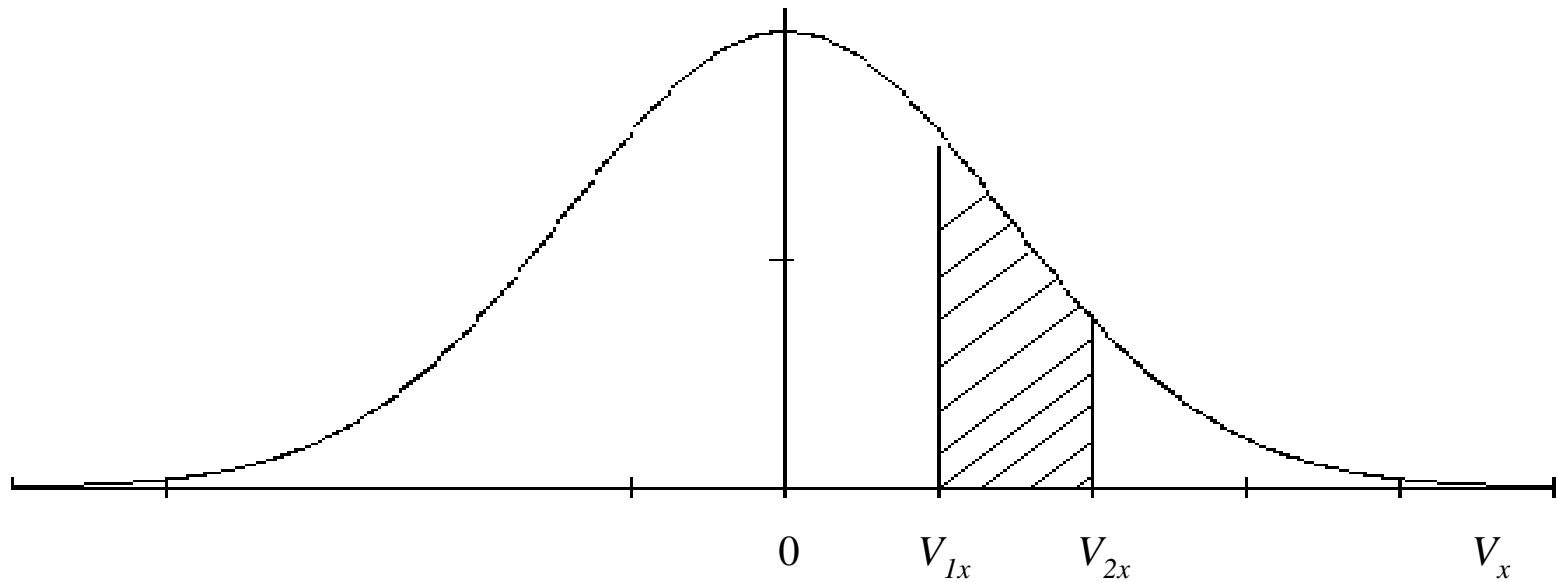
$\mu := 28$ $R := 8300$ $T := 300$

$$f_x = \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{\frac{1}{2}} e^{-\frac{mv_x^2}{2kT}}$$

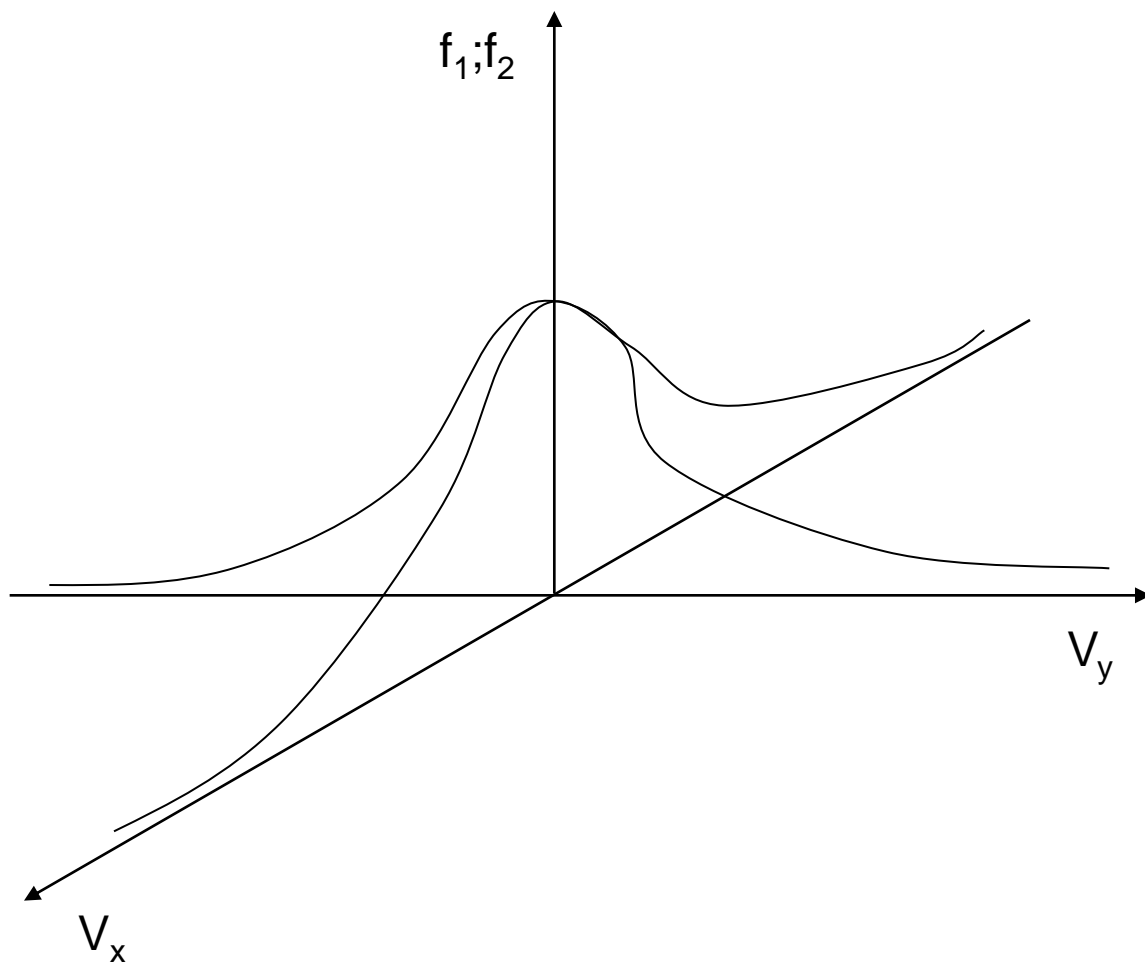


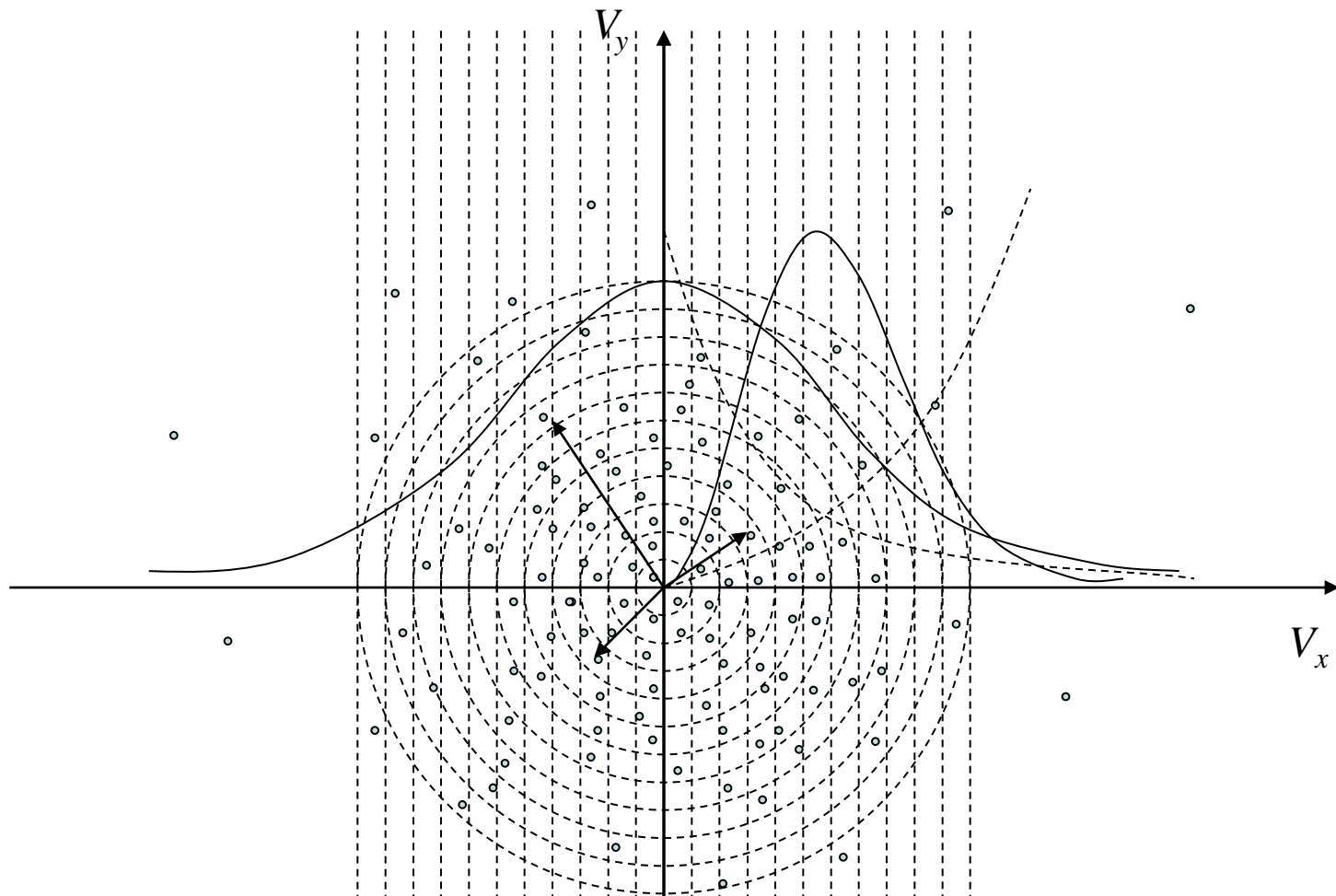
Распределение Максвелла по проекции скорости

$$f_x = \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{\frac{1}{2}} e^{-\frac{m v_x^2}{2kT}}$$



$$P_{v_{x1}-v_{x2}} = \int_{v_{x1}}^{v_{x2}} \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{\frac{1}{2}} e^{-\frac{m v_x^2}{2kT}} dv_x$$



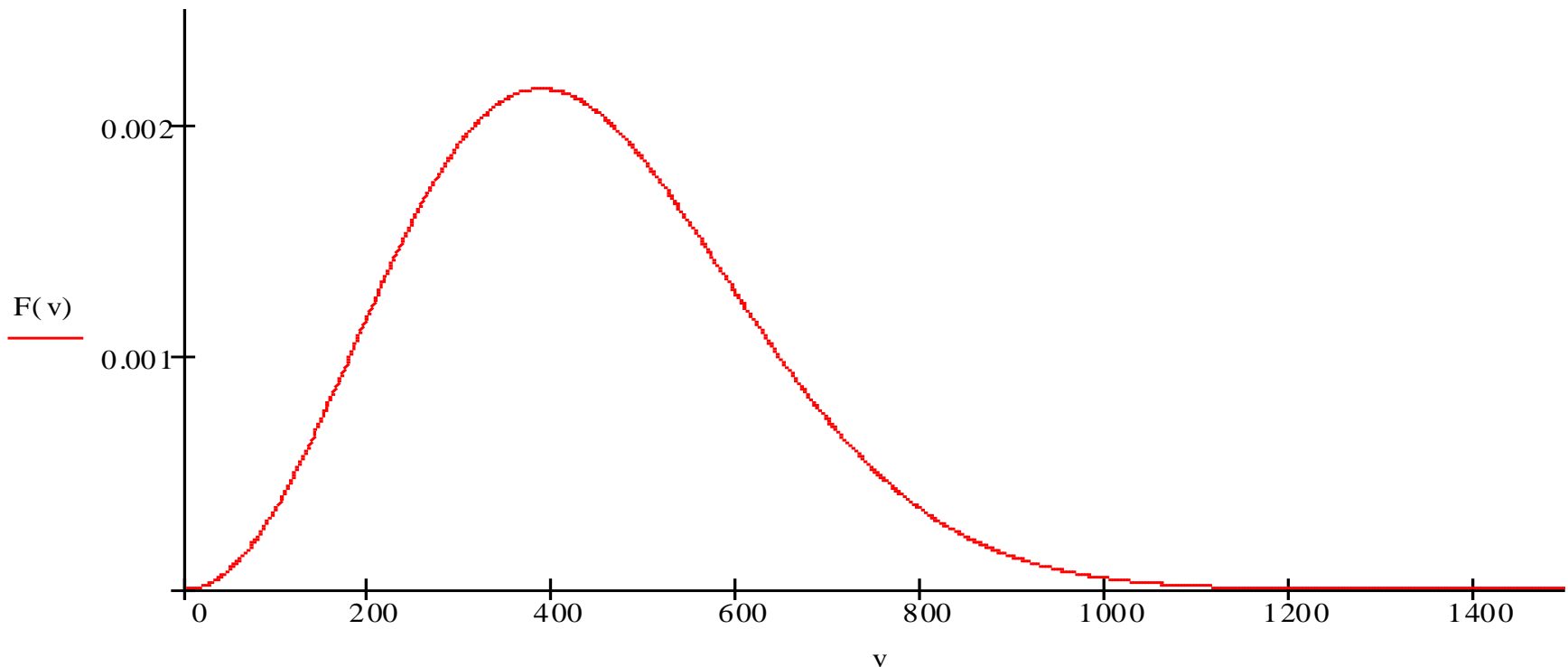


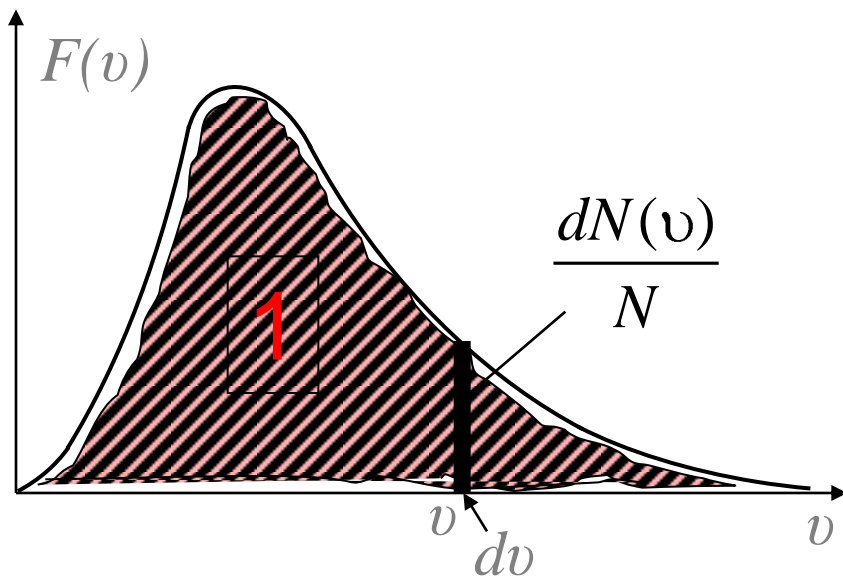
$$F_{\vec{v}} = 4\pi v^2 F_{\vec{v}} = 4\pi v^2 \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{\frac{3}{2}} e^{-\frac{mv^2}{2kT}}$$

Распределение Максвелла по скоростям

$\mu := 28$ $R := 8300$ $T := 250$

$$F(v) := 4 \cdot \pi \cdot v^2 \cdot \left(\frac{\mu}{2 \cdot \pi \cdot R \cdot T} \right)^{\frac{3}{2}} \cdot e^{-\frac{\mu \cdot v^2}{2 \cdot R \cdot T}}$$



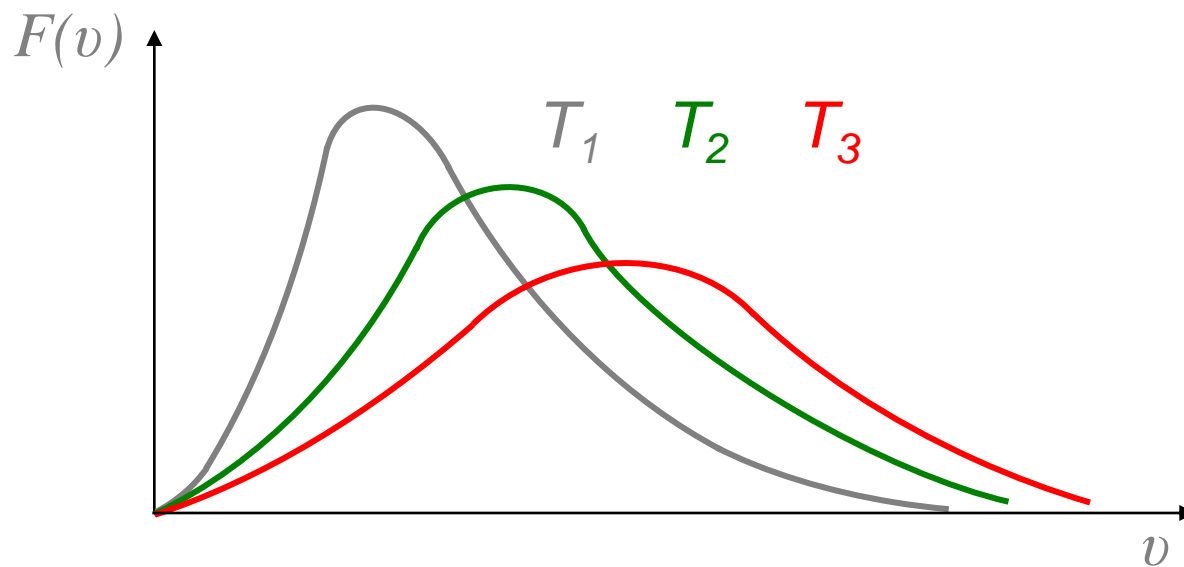


Условие нормировки:

$$\int_0^{\infty} F(v) dv = 1$$

Влияние температуры

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



Распределение Максвелла по скоростям

$\mu := 28$ $R := 8300$ $T := 250$

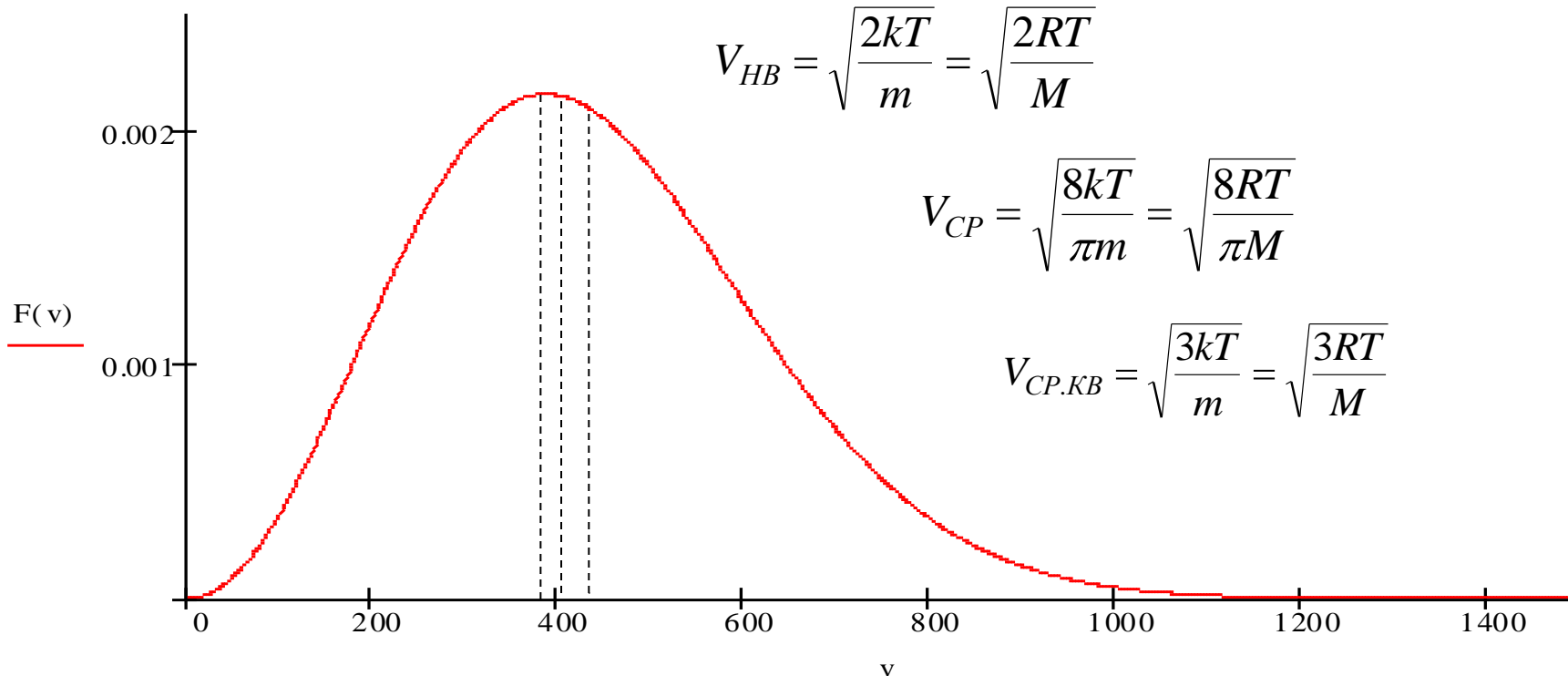
$$F(v) := 4 \cdot \pi \cdot v^2 \cdot \left(\frac{\mu}{2 \cdot \pi \cdot R \cdot T} \right)^{\frac{3}{2}} \cdot e^{-\frac{\mu \cdot v^2}{2 \cdot R \cdot T}}$$

$F := 0, 0.1, \dots 1$

$$V_{HB} = \sqrt{\frac{2kT}{m}} = \sqrt{\frac{2RT}{M}}$$

$$V_{CP} = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m}} = \sqrt{\frac{8RT}{\pi M}}$$

$$V_{CP.KB} = \sqrt{\frac{3kT}{m}} = \sqrt{\frac{3RT}{M}}$$



Следствия:

$$v_{HB} = \sqrt{\frac{2kT}{m}} = \sqrt{\frac{2RT}{M}}$$

$$v_{CP} = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m}} = \sqrt{\frac{8RT}{\pi M}}$$

$$v_{CP.KB} = \sqrt{\frac{3kT}{m}} = \sqrt{\frac{3RT}{M}}$$

Тема 4. Статистические распределения

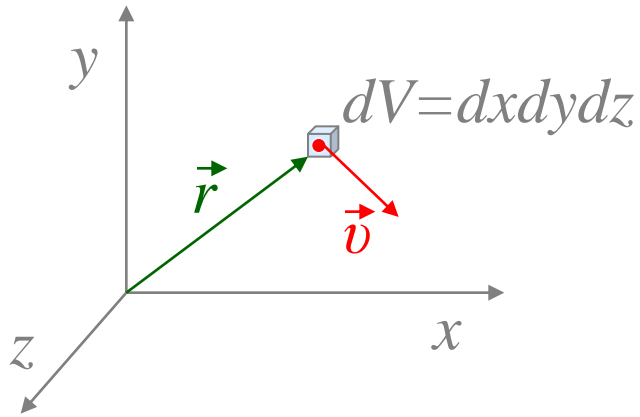
- 4.5. Распределение Максвелла-Больцмана



Максвелл
Джеймс Клерк
(1831–1879)



Больцман
Людвиг
(1844–1906)



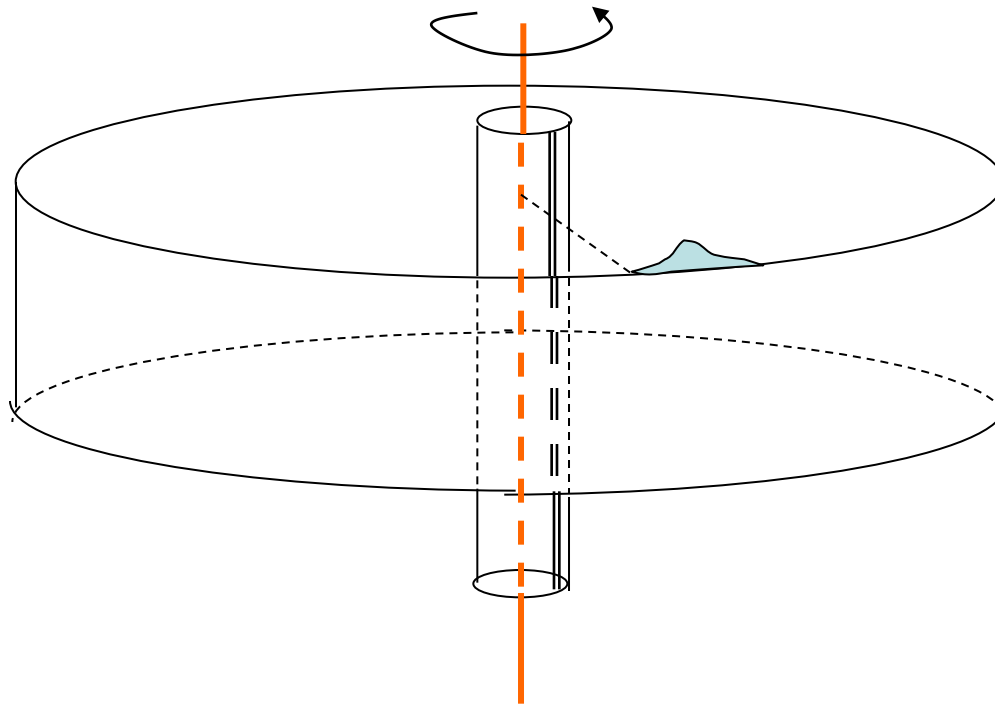
$$\frac{dN(\vec{r}, \vec{v})}{N} = F(\vec{r}, \vec{v}) dV d v_x d v_y d v_z;$$

Функция распределения
Максвелла-Больцмана:

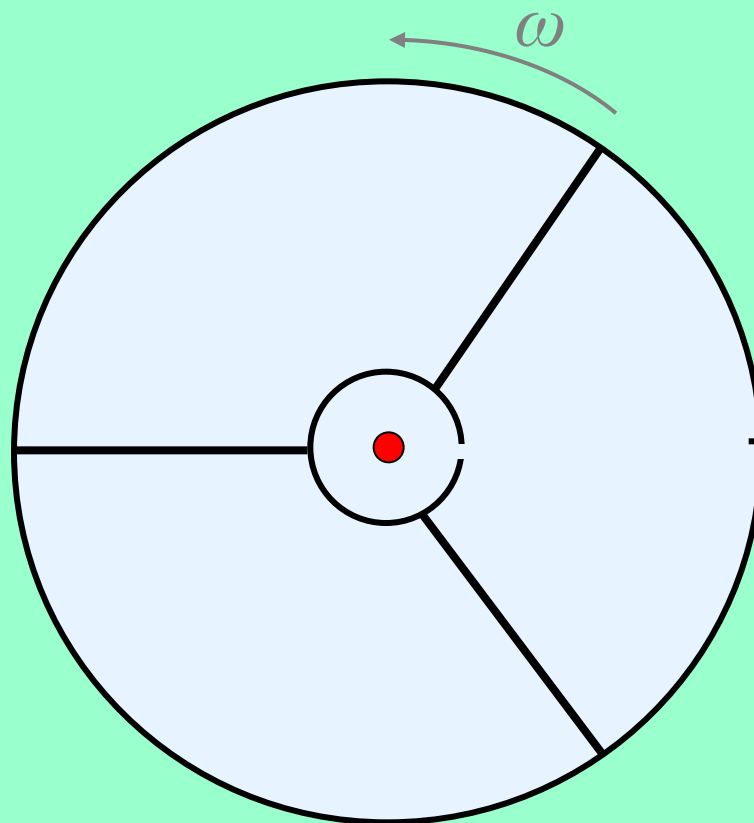
$$F(\vec{r}, \vec{v}) = C e^{-\frac{m v^2}{2} + U(\vec{r})}{kT}$$

$$C = \frac{1}{\int_V e^{-\frac{U(\vec{r})}{kT}} dV} \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{3/2}$$

Опыт Штерна (1920)



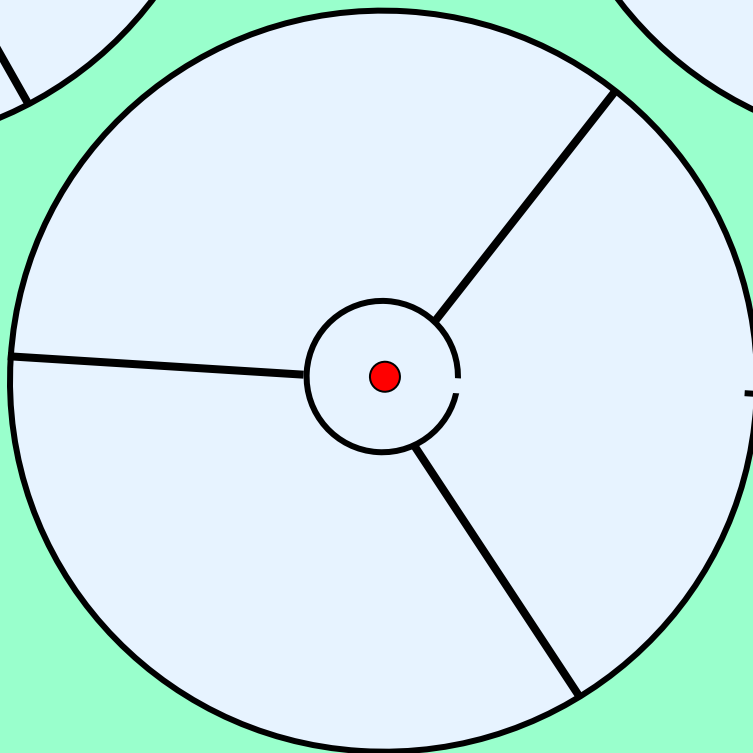
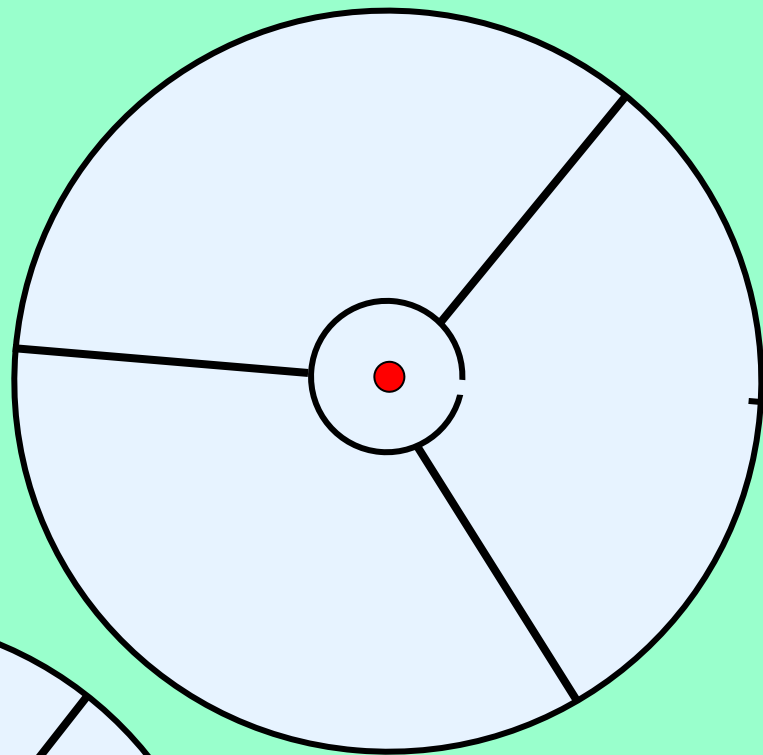
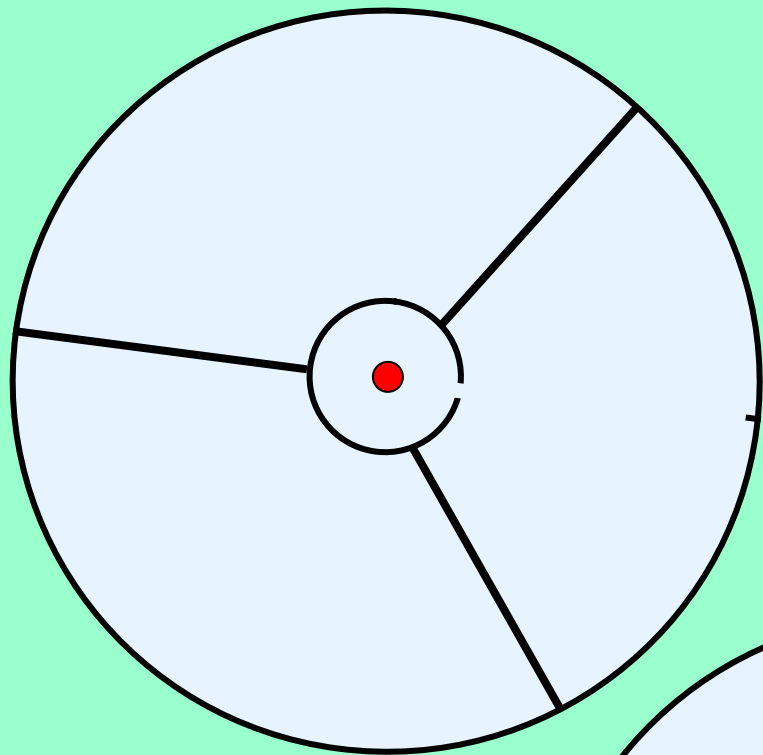
Опыт Штерна (1920)



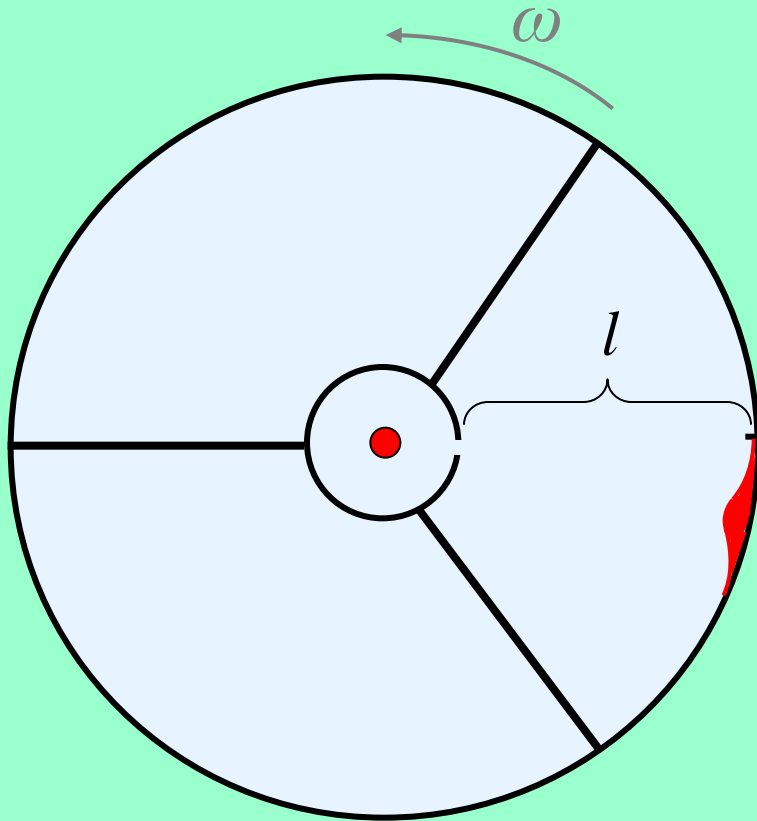
$\omega = \text{const}$

$v_2 > v_1$

$v_3 > v_2$



Опыт Штерна (1920)



$$\varphi = \omega t = \omega \frac{l}{v}$$

$$v = \frac{\omega l}{\varphi}$$