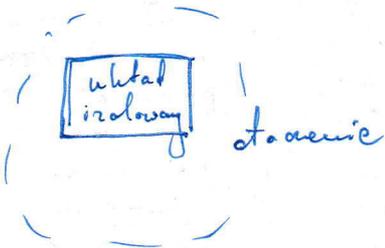


Elementy termodynamiki



Obserwacja układu cząstek

↓
parametry makroskopowe (p, T, V, U, S)

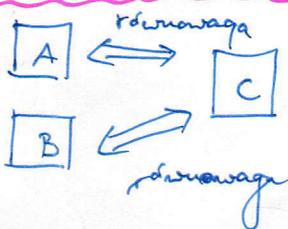
inny opis mikroskopowy \Rightarrow mechanika statystyczna
(wielkość nie obserwowana przez sensory)

$p \rightarrow$ manifest mikro - peharywanie pędu cząstek na płow.
 $T \rightarrow$ termometr

bo $p \sim \frac{d\vec{p}}{dt}$

$\bar{E} = \frac{3}{2} k_B T$

Zerowa zasada termodynamiki



\Rightarrow równowaga termiczna

$T_A = T_C \wedge T_B = T_C \Rightarrow \underline{\underline{T_A = T_B}}$

Po zetknięciu ciał o różnej temp. następuje wyrównanie T !

Pomiar temperatury

$T(X) = a X$
liniowa skala

$\Rightarrow \frac{T_1}{T_2} = \frac{X_1}{X_2}$

punkt odniesienia \rightarrow punkt potrójny wody $T = 273,16^\circ K$

$1 K = \frac{1}{273,16}$ termody. temp. punktu potr. wody

\approx górny punkt $p = 4.58 \text{ mm Hg} \approx \underline{\underline{611 \text{ Pa}}}$

$T(X) = 273,16 K \frac{X}{X_{tr}}$

up. L - wysokość słupa cieczy

$T(L) = 273,16 K \frac{L}{L_{tr}}$

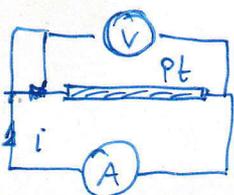
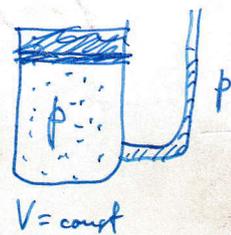
$T(V) = 273,16 K \frac{V}{V_{tr}}$

($p = \text{const}$)

$T(p) = 273,16 K \frac{p}{p_{tr}}$

$T(R) = 273,16 K \frac{R}{R_{tr}}$

term. oporność



- Skala Temperatur
- dla $T = 0$ energia systemu jest minimum ale nie osiąga zera!

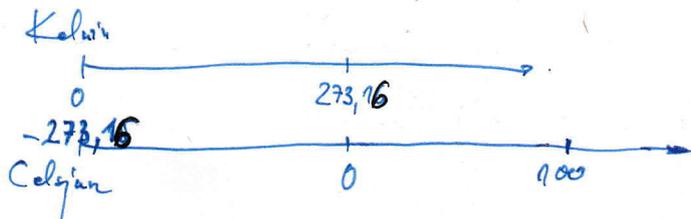
T [K]	co
$5 \cdot 10^8$	realizacja temperatury wewnątrz gwiazd
10^7	węgiel i tlen w gwiazdach
$6 \cdot 10^3$	pow. Ziemi
$3.6 \cdot 10^3$	temperatura topnienia W
$6 \cdot 10^2$	temperatura topnienia Pb
$2.73 \cdot 10^2$	temperatura wrzenia wody
20	temperatura pokojowa
4.2	temperatura wrzenia H ₂
0.3	temperatura wrzenia He

skala Celzjusza

$$T_C = T - 273,15^\circ\text{C}$$

b. $T_{tr} \Rightarrow 0.01^\circ\text{C}$

$$\{1\text{ K} = 1^\circ\text{C}\}$$



punkt wrzenia wody $T_C(\text{wrzenia H}_2\text{O}) = 100^\circ\text{C}$

$p = p_{\text{norm}} = 1013,25\text{ hPa}$

$p = p_{\text{atm.}} = 1013,25\text{ hPa}$

skala Fahrenheita

$$T_F = 32 + \frac{9}{5} T_C$$

$$\{1^\circ\text{F} = \frac{5}{9}^\circ\text{C}\}$$

$$T_C = 0^\circ\text{C} \Rightarrow T_F = 32^\circ\text{F}$$

$$T_C = 100^\circ\text{C} \Rightarrow T_F = 212^\circ\text{F}$$

$$T_C = -273,15^\circ\text{C} \Rightarrow T_F = -459,67^\circ\text{F}$$

Rozszerzalność cieplna

$$\Delta l = \alpha l \Delta T \Rightarrow$$

współczynnik rozszerzalności liniowej

$$\alpha = \frac{\Delta l}{l \Delta T} = \frac{\frac{\Delta l}{l}}{\Delta T}$$

$$\alpha = \frac{\text{względne wydłużenie}}{\Delta T} \quad [K^{-1}]$$

wp. $\alpha(\text{Al}) = 23 \cdot 10^{-6}$

$$\alpha(\text{guma}) = 80 \cdot 10^{-6}$$

$$\alpha(\text{Cu}) = 17 \cdot 10^{-6}$$

$$\alpha(\text{stal Fe-Ni}) = 0.7 \cdot 10^{-6}$$

$$\alpha(\text{nitro}) = 3,2 \cdot 10^{-6}$$

$$\alpha(\text{Hg}) = 6,03 \cdot 10^{-5}$$

$$\beta = \frac{1}{V} \frac{\Delta V}{\Delta T} \quad (\text{wsp. rozszerzalności objętościowej})$$

$\beta = 3\alpha$! (dla ciał izotropowych)

prawo stygnięcia Newtona

T_1

T_2
 $\Delta T = T_1 - T_2$

$\frac{d\Delta T}{dt} = -K\Delta T$

"-" bo ΔT maleje z czasem

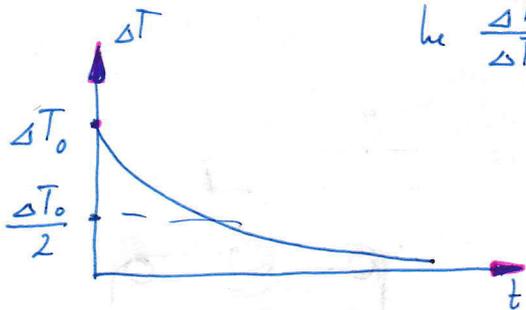
$T_1 > T_2$

$\frac{d(\Delta T)}{\Delta T} = -K dt$

$\ln \Delta T = -Kt + C$

$t = 0 \Rightarrow \Delta T = \Delta T_0 \Rightarrow \ln \Delta T_0 = C$

$\ln \frac{\Delta T}{\Delta T_0} = -Kt \Rightarrow \Delta T = \Delta T_0 e^{-Kt}$



$\frac{\Delta T_0}{2\Delta T_0} = e^{-Kt_{1/2}}$
 $2 = e^{+Kt_{1/2}}$

$\ln 2 = K t_{1/2} \Rightarrow t_{1/2} = \frac{1}{K} \ln 2$

Ciepło jest formą energii Q

1 kcal \Rightarrow ilość ciepła potrzebna do ogrzania $\sqrt[1]{\text{kg}} \text{H}_2\text{O}$ o 1°C

1 cal \rightarrow 1g H_2O o 1°C

pojemność ciepła $\left\{ C = \frac{\Delta Q}{\Delta T} \right\}$ $\left[\frac{\text{cal}}{^\circ\text{C}} \right]$ lub $\left[\frac{\text{cal}}{\text{K}} \right]$

ciepło właściwe (mierzone od masy) $\left\{ c = \frac{\Delta Q}{m \Delta T} \right\}$ $\left[\frac{\text{cal}}{^\circ\text{C} \cdot \text{kg}} \right]$

$Q = \Delta Q = mc \Delta T$
 $Q = m \int_{T_1}^{T_2} c dT$

bilans ciepły

energia się wyda ciepła mołowego $\left[\frac{\text{cal}}{\text{mol} \cdot \text{K}} \right]$

1 mol \rightarrow ilość substancji, w której mieści się

$N_A = 6.023 \times 10^{23}$ atomów danej substancji lub cząstek

masa mołowa

$\frac{\text{masa}}{\text{mol}}$ tj. 12g/mol dla ^{12}C (izotopu) $Z_c = 6$
 32g/mol dla $^{16}\text{O} \rightarrow \text{O}_2$ $Z_o = 8$

przewodnictwo ciepła (poobliczenie jak elektryczne)

$$H \approx \frac{\Delta Q}{\Delta t} \sim A \frac{\Delta T}{\Delta x}$$

strumień ciepła

$$H = -kA \frac{dT}{dx}$$

przewodność ciepła

$$k \sim \frac{H}{A \frac{dT}{dx}} = \frac{\frac{\text{cal}}{\text{s}}}{\text{m}^2 \frac{\text{K}}{\text{m}}} = \frac{\text{cal}}{\text{K} \cdot \text{m} \cdot \text{s}} \text{ lub } \frac{\text{J}}{\text{K} \cdot \text{m} \cdot \text{s}}$$

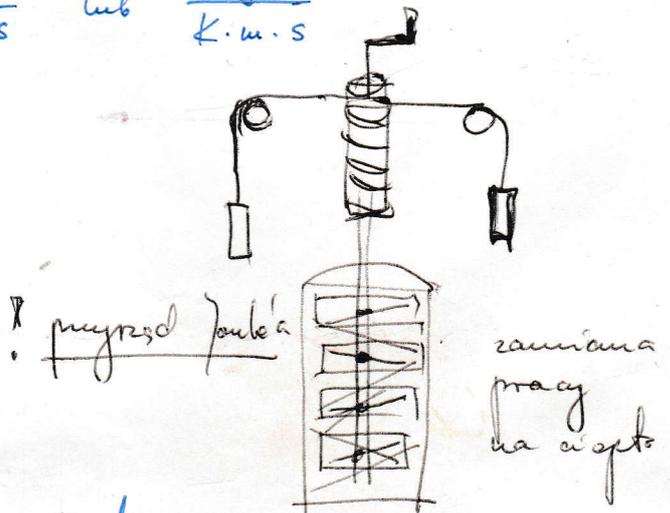
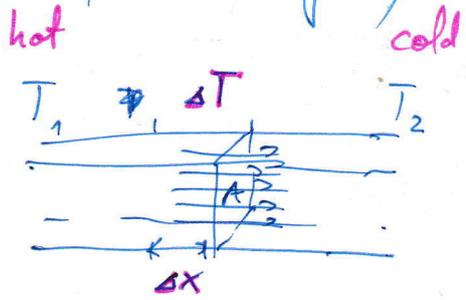
$$k(\text{Cu}) = 9.2 \times 10^{-2}$$

$$k(\text{stal}) = 1.1 \times 10^{-2}$$

$$k(\text{beton}) = 2 \times 10^{-4}$$

$$k(\text{korchi}) = 4 \times 10^{-5}$$

$$k(\text{drewno}) = 2 \cdot 10^{-5}$$



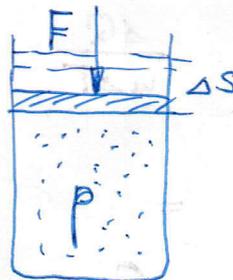
mechanizm równowagi ciepła

1879 eksp. $\Delta \sim \frac{1}{2000}$

$$1 \text{ cal} = 4.1868 \text{ J}$$

Traktowane niezależnie do koncepcji Rumiłowa.

ciepło i praca

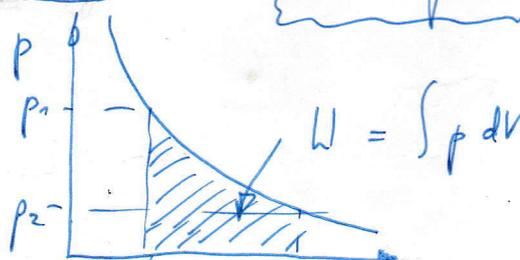


$$dW = \vec{F} \cdot d\vec{s} = pA dS = p dV$$

$$p = \frac{F}{A} \Rightarrow F = pA$$

$$dW = p dV$$

$$W = \int dW = \int_{V_i}^{V_f} p dV$$



! praca zależy nie tylko od stanu początk. i końc. ale od drogi procesu (tj. stanu pośrednich)

I zasada termodynamiki

$$\{dU = \delta Q - \delta W\}$$

ale też $\{\delta Q = dU + \delta W\}$

U - energia wewnętrzna jest funkcją stanu układu tj. ewolucji zależy wyłącznie od punktu początk. i końcowego.

Każdy układ termodynamiczny jest scharakteryzowany przez pewną funkcję stanu \rightarrow U (energia wewn.)

[?] praca jest dodatnia, gdy układ się rozszerza, a gdy się ściska, to jest ujemna

$$dU = dQ - p dV$$

[?] dostarczenie ciepła zwiększa U, a oddanie "↓"

Kinetyczna teoria gazów (opis i wdrożenie, statystyczne rozumowanie o atomach)

Boyle, Bernoulli, Joule, Clausius, Maxwell... Gibbs, Boltzmann

- koncepcja gazu doskonałego (wiedzący)

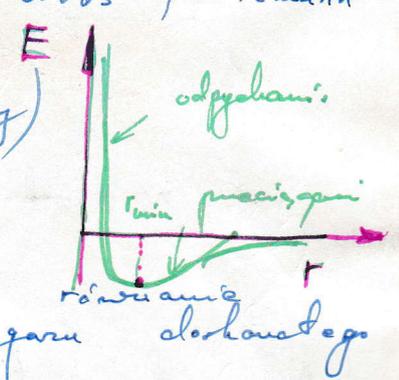
$$n = \frac{m}{\mu}$$

n - ilość moli
μ - masa molowa

z doświadczenia dla danej masy gazu

$$\left\{ \frac{pV}{T} = \text{const} \right\}$$

uniwersalna



gaz doskonały

$$\left\{ \frac{pV}{T} = nR \right\}$$

R - stała gazowa = 8.314 $\frac{J}{mol \cdot K}$
= 1.986 $\frac{cal}{mol \cdot K}$

- Gay-Lussac $p \propto T$
- Boyle-Mariotte $p \propto \frac{1}{V}$
- Charles'a $V \propto T$

zmiany: $T = \text{const}$ izotermiczna
 $V = \text{const}$ izochoryczna
 $p = \text{const}$ izobaryczna

na przykład $E_k \sim T$ (next page)

$$U = \frac{3}{2} N k_B T = \frac{3}{2} R T$$

$$k_B = \frac{R}{N_A} \quad (\text{stała Boltzmanna})$$

$$= 1.38 \times 10^{-23} \frac{J}{K}$$

Obliczyć pracę przy rozprężaniu izotermicznym gazu od V_1 do V_2

$$W = \int_{V_1}^{V_2} p dV$$

$$p = \frac{nRT}{V} \Rightarrow W = nRT \int_{V_1}^{V_2} \frac{dV}{V} = nRT \ln \frac{V_2}{V_1}$$