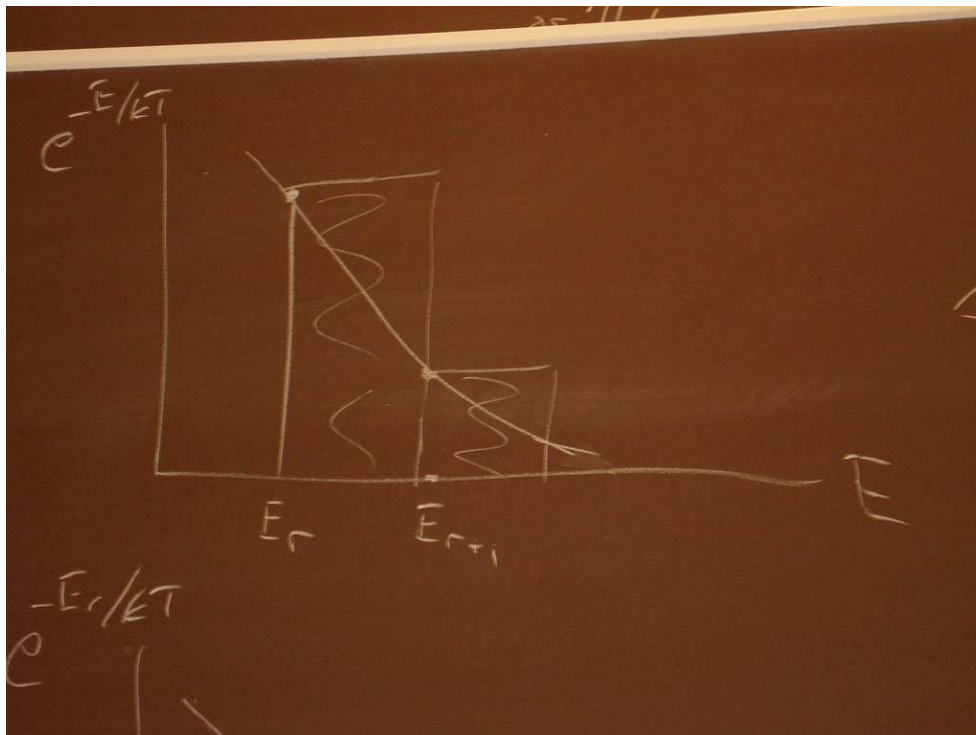


**2007–10–04**

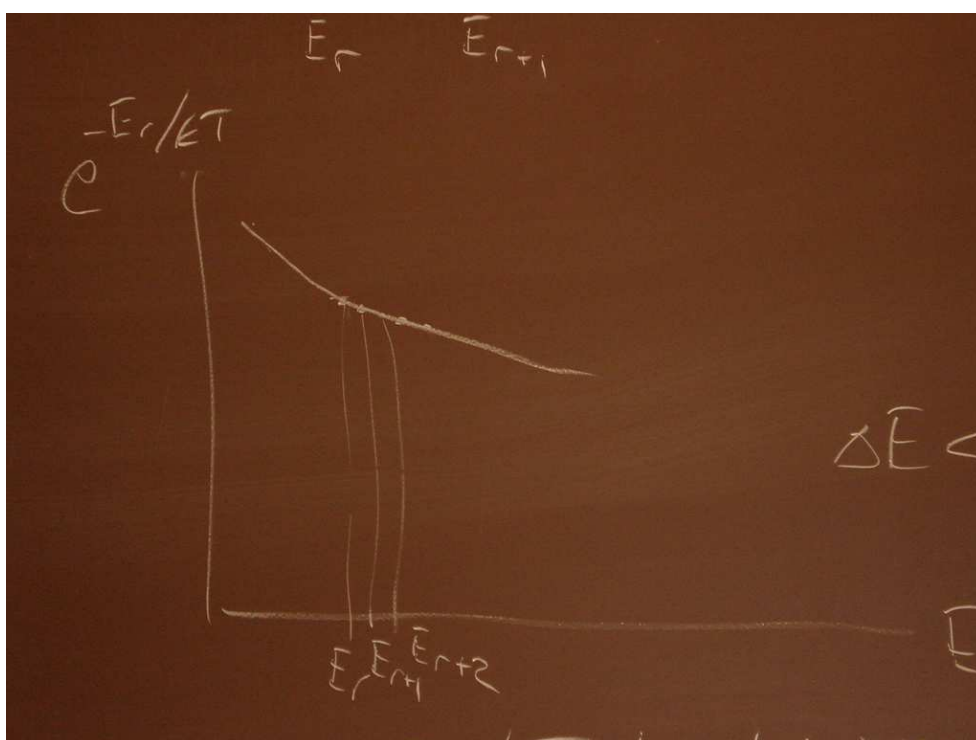
Tillståndssumman  $Z = \sum_r \exp(-\beta E_r) = \sum_r \exp(-E_r/kT)$ .

När är det OK att ersätta summan med en integral?

Vi har något typiskt steg  $\Delta E = E_{r+1} - E_r$  mellan energinivåerna. Till exempel för en idealgas:  $\Delta E = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2}$ , harmoniska oscillatorn:  $E_n = \hbar\omega\left(n + \frac{1}{2}\right)$ ,  $\Delta E = \hbar\omega$ .



Figur 1.  $\Delta E \gtrsim kT$ : Här fungerar det inte bra att använda integral för att beräkna  $\sum_r \exp(-E_r/kT)$ .



Figur 2.  $\Delta E \ll kT$ : Då är det OK att ersätta summan med en integral.

Klassisk statistisk mekanik, kontinuerliga frihetsgrader.

Ta en partikel med läge  $\mathbf{x}$  och rörelsemängd  $\mathbf{p}$  ( $\mathbf{x}$  och  $\mathbf{p}$  är kontinuerliga).

$$Z_1^{\text{tr}} = \int \frac{d^3\mathbf{x} d^3\mathbf{p}}{h^3} \exp(-\beta E(\mathbf{x}, \mathbf{p}))$$

där  $h$  gör  $Z$  dimensionslös.

Om vi bara har kinetisk energi:

$$\begin{aligned} E &= \frac{p_x^2}{2m} + \frac{p_y^2}{2m} + \frac{p_z^2}{2m} = \frac{p^2}{2m} \\ \Rightarrow Z_1^{\text{tr}} &= \frac{V}{h^3} \int d^3\mathbf{p} \exp\left(-\beta \frac{p^2}{2m}\right) = \frac{V}{h^3} 4\pi \int_0^\infty p^2 \exp\left(-\beta \frac{p^2}{2m}\right) dp = \\ &= V \left(\frac{2\pi m k T}{h^2}\right)^{3/2} \end{aligned}$$

Notera

$$\bar{E}^{\text{tr}} = -\frac{\partial \ln Z_1^{\text{tr}}}{\partial \beta} = \frac{3}{2} k T$$

### Likafördelningslagen (ekvipartitionsprincipen)

För ett klassiskt system ( $\Delta E \ll k T$ ) ger varje oberoende kvadratisk term i energin ett bidrag  $\frac{1}{2} k T$  till medelenergin. T.ex. fri partikel:

$$\bar{E} = 3 \times \frac{1}{2} k T = \frac{3}{2} k T, \quad \text{ty } E = \frac{p_x^2}{2m} + \frac{p_y^2}{2m} + \frac{p_z^2}{2m}$$

Antag ett system med godtyckligt antal  $M$  koordinater  $q_1, q_2, \dots, q_M$  (t.ex.  $N$  fria partiklar:  $M = 3N$ ) och rörelsemängder  $p_1, p_2, \dots, p_M$  där

$$E(q_1, q_2, \dots, q_M; p_1, p_2, \dots, p_M) = A p_1^2 + \underbrace{E'(q_1, q_2, \dots, q_M; p_2, \dots, p_M)}_{\text{oberoende av } p_1}$$

där  $A$  kan bero på  $q_1, q_2, \dots, q_M; p_2, \dots, p_m$ .

Beräkna  $\overline{A p_1^2}$ :

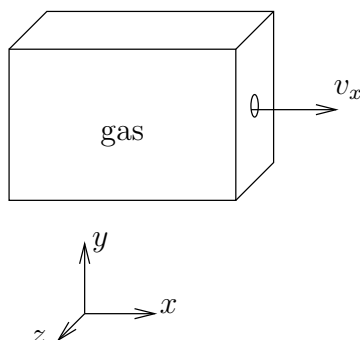
$$\begin{aligned} \overline{A p_1^2} &= \frac{1}{Z} \int \frac{\prod_{i=1}^M dq_i dp_i}{h^M} A p_1^2 \exp(-\beta E) \\ Z &= \int \frac{\prod_{i=1}^M dq_i dp_i}{h^M} \exp(-\beta E) \\ \overline{A p_1^2} &= \frac{\int \prod_{i=1}^M dq_i \prod_{i=2}^M dp_i e^{-\beta E'} \int dp_1 A p_1^2 e^{-\beta A p_1^2}}{\int \prod_{i=1}^M dq_i \prod_{i=2}^M dp_i e^{-\beta E'} \int dp_1 e^{-\beta A p_1^2}} = \\ &= \frac{\int \prod_{i=1}^M dq_i \prod_{i=2}^M dp_i e^{-\beta E'} \frac{\sqrt{\pi}}{2\beta^{3/2}\sqrt{A}}}{\int \prod_{i=1}^M dq_i \prod_{i=2}^M dp_i e^{-\beta E'} \frac{\sqrt{\pi}}{\sqrt{\beta}\sqrt{A}}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{\beta} = \frac{1}{2} k T \end{aligned}$$

alltså oberoende av  $A$ !

Ekvipartition: systemets termiska energi fördelas lika över alla kvadratiska termer.

### Kinetisk gasteori

Hur ser hastighetsfördelningen ut för en klassisk idealgas?



**Figur 3.** Sannolikhet att molekylen har hastighet  $v_x$ :  $P(v_x)$ .

Sannolikhet att partikeln är i tillstånd  $r$ :

$$P_r \sim e^{-\beta \varepsilon_r}$$

tag  $\varepsilon = \frac{1}{2} m v_x^2 + \frac{1}{2} m v_y^2 + \frac{1}{2} m v_z^2$ . Då har vi sannolikhet för viss hastighet  $\mathbf{v}$ :

$$P(\mathbf{v}) \sim \exp\left(-\beta\left(\frac{1}{2} m |\mathbf{v}|^2\right)\right) = \exp\left(-\frac{m v_x^2}{2kT}\right) \cdot \exp\left(-\frac{m v_y^2}{2kT}\right) \cdot \exp\left(-\frac{m v_z^2}{2kT}\right)$$

$$P(v_x) \sim \exp()$$

(hastighetskomponenterna är oberoende)

Normering:

$$P(v_x) = C \exp\left(-\frac{m v_x^2}{2kT}\right)$$

Vi kräver

$$\begin{aligned} \int_{-\infty}^{\infty} P(v_x) dv_x &= 1 \\ 1 &= C \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{m v_x^2}{2kT}\right) dv_x = \\ &= \left[ y^2 = \frac{m v_x^2}{2kT}, \quad 2 y dy = \frac{m}{2kT} 2 v_x dv_x, \quad dv_x = \frac{y dy}{v_x} \left(\frac{m}{2kT}\right)^{-1} = \sqrt{\frac{2kT}{m}} dy \right] = \\ &= C \sqrt{\frac{2kT}{m}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-y^2} dy = C \sqrt{\frac{2\pi kT}{m}} = 1 \\ \Rightarrow P(v_x) &= \sqrt{\frac{m}{2\pi kT}} \exp\left(-\frac{m v_x^2}{2kT}\right) \end{aligned}$$

Detta är Maxwells hastighetsfördelning.

Genomsnittlig hastighet i  $x$ -led:

$$\bar{v}_x = \int_{-\infty}^{\infty} v_x P(v_x) dv_x = \sqrt{\frac{m}{2\pi kT}} \int_{-\infty}^{\infty} v_x \exp\left(-\frac{m v_x^2}{2kT}\right) dv_x = 0$$

$$\overline{v_x^2} = \int_{-\infty}^{\infty} v_x^2 P(v_x) dv_x = \sqrt{\frac{m}{2\pi kT}} \int_{-\infty}^{\infty} v_x^2 \exp\left(-\frac{m v_x^2}{2kT}\right) dv_x = \frac{kT}{m}$$

$$\overline{\frac{1}{2} m v_x^2} = \frac{1}{2} kT$$

Standardavvikelsen

$$\Delta v_x^2 = \overline{(v_x - \bar{v}_x)^2} = \overline{v_x^2} = \frac{kT}{m}$$

**Figur 4.**

Fördelning för  $v = \sqrt{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2}$ .  $P(v)$ ,  $v \geq 0$ .

En sfär i hastighetsrummet svarar mot given fart  $v$ .

**Figur 5.**

$P(v) dv$  = sannolikhet för fart i intervallet  $[v, v + dv]$ .

$$P(v) dv = \int_{\text{sfären}} P(v_x) dx P(v_y) dy P(v_z) dz =$$

$$= \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \int_{\text{sfären}} \exp\left(-\frac{m v^2}{2kT}\right) dv_x dv_y dv_z = \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} 4\pi v^2 dv \exp\left(-\frac{m v^2}{2kT}\right)$$

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

Medelfart

$$\bar{v} = \int_0^{\infty} v P(v) dv = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \int_0^{\infty} v^3 \exp\left(-\frac{m v^2}{2kT}\right) dv = \dots =$$

$$= \frac{2}{\sqrt{\pi}} \cdot \sqrt{\frac{2kT}{m}}$$

$$\overline{v^2} = \left[ \frac{1}{2} m v^2 = \frac{3}{2} kT \right] = \frac{3kT}{m}$$

Mest sannolik fart  $v_{\max}$ :

$$\frac{dP(v)}{dv} = 0 \Rightarrow \dots \Rightarrow v_{\max} = \sqrt{\frac{2kT}{m}}$$

Figur 6.

$\bar{v}$  för luft vid rumstemperatur (ta t.ex.  $N_2$ ) ...  $\bar{v} = 0,5$  km/s.

Flykthastigheten från jorden: 11,2 km/s.

Entropin för kalssisk ideal gas:

$$S = k \ln Z - \frac{E}{T}$$

$$E = \frac{3}{2} N k T$$

$$Z = \frac{1}{N!} V^N \left( \frac{2\pi m k T}{h^2} \right)^{3/2}$$

$$S = [\ln N! \approx N \ln N - N] = N k \left( \ln \frac{V}{N} + \frac{3}{2} \ln T + \frac{5}{2} + \frac{3}{2} \ln \frac{2\pi m K}{h^2} \right)$$

$$S(T \rightarrow 0) \rightarrow -\infty \quad (\text{inte OK för små } T)$$