## ELTE TTK

STATISZTIKUS FIZIKA GYAKORLAT - FELADATOK

Olar Alex

### 1. Lássuk be, hogy ha 0 < a valós szám, akkor:

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-ax^2 + bx + c} dx = \sqrt{\frac{\pi}{a}} e^{\frac{b^2}{4a} + c}$$

Egyszerűen belátható, hogy:

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-ax^2 + bx + c} dx = \int_{-\infty}^{\infty} e^{-a\left(x^2 - \frac{b}{a}x - \frac{c}{a}\right)} dx = \int_{-\infty}^{\infty} e^{-a\left(\left(x - \frac{b}{2a}\right)^2 - \frac{b^2}{4a^2} - \frac{c}{a}\right)} dx$$
$$u = \left(x - \frac{b}{2a}\right) \qquad du = dx$$
$$e^{\frac{b^2}{4a} + c} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-au^2} du$$

Az helyettesítés után a Gauss-integrált átírva kapjuk:

$$e^{\frac{b^2}{4a} + c} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-au^2} du = e^{\frac{b^2}{4a} + c} \sqrt{\frac{\pi}{a}}$$
 (1)

#### 2. Lássuk be, hogy

$$exp(i\alpha(\vec{a}\vec{\sigma})) = \sigma_0 cos\alpha + i(\vec{a}\vec{\sigma})sin\alpha$$

Először is vegyük az egyenlet bal oldalát és fejtsőük azt sorba

$$exp(i\alpha(\vec{a}\vec{\sigma})) = \sigma_0 + \frac{(\vec{a}\vec{\sigma})(\vec{a}\vec{\sigma})}{2!}(i\alpha)^2 + \frac{(\vec{a}\vec{\sigma})^3}{3!}(i\alpha)^3 + \dots$$

A második tagban felhasználva, hogy:

$$(\vec{a}\vec{\sigma})(\vec{a}\vec{\sigma}) = a^2\sigma_0 + i(\vec{a}\times\vec{a})\vec{\sigma} = a^2\sigma_0$$

Ezt beírva, és a többi tagban is felhasználva, hogy minden párosadik hatványon:

$$(\vec{a}\vec{\sigma})^{2k} = a^{2k}\sigma_0$$

Ebből már egyenesen következik, hogy két részre esik szét a sor:

$$exp(i\alpha(\vec{a}\vec{\sigma})) = \sigma_0 + \frac{a^2}{2!}\sigma_0(i\alpha)^2 + \frac{a^4}{4!}\sigma_0(i\alpha)^4 + \dots + \frac{a^2(\vec{a}\vec{\sigma})}{3!}(i\alpha)^3 + \frac{a^4(\vec{a}\vec{\sigma})}{5!}(i\alpha)^5 + \dots$$

Ebből már szépen látszik, hogy:

$$exp(i\alpha(\vec{a}\vec{\sigma})) = \left(\sigma_0 + \frac{a^2}{2!}\sigma_0(i\alpha)^2 + \frac{a^4}{4!}\sigma_0(i\alpha)^4 + \dots\right) + \left(\frac{a^2(\vec{a}\vec{\sigma})}{3!}(i\alpha)^3 + \frac{a^4(\vec{a}\vec{\sigma})}{5!}(i\alpha)^5 + \dots\right) = \sigma_0\left(1 - \frac{a^2\alpha^2}{2!} + \frac{a^4\alpha^4}{4!} - \dots\right) + \frac{1}{a}(\vec{a}\vec{\sigma})\left(\frac{(i\alpha a)^3}{3!} + \frac{(i\alpha a)^5}{5!} + \dots\right) =$$

$$\sigma_0 cos(\alpha a) + \frac{1}{a} (\vec{a}\vec{\sigma}) sin(\alpha a)$$

Azaz, ha a = 1, akkor:

$$\exp(i\alpha(\vec{a}\vec{\sigma})) = \sigma_0 \cos\alpha + (\vec{a}\vec{\sigma})\sin\alpha \tag{2}$$

( Nem tudom, hogy itt a feladat nem kötötte ki, hogy a=1 vagy én számoltam-e el valamit, de átnéztem egy párszor és nem tudom, hogy hol lehet a hiba. )

3. Tekintsünk egy két állapotú rendszer két ( $|\alpha\rangle$  és  $|\beta\rangle$ )) nem ortogonális állapotból ( $\langle\alpha|\beta\rangle=x$ ) p valószínűséggel kevert állapotot. Határozzuk meg  $Tr(\rho^2)$ !

A feladat szerint a sűrűség-operátor

$$\rho = p |\alpha\rangle \langle \alpha| + (1 - p) |\beta\rangle \langle \beta|$$

Ennek négyzete ekkor:

$$\rho^{2} = p^{2} \left| \alpha \right\rangle \left\langle \alpha \right| + (1 - p)^{2} \left| \beta \right\rangle \left\langle \beta \right| + (p - p^{2}) \left| \beta \right\rangle \left\langle \alpha \right| \left\langle \beta \right| \alpha \right\rangle + (p - p^{2}) \left| \alpha \right\rangle \left\langle \beta \right| \left\langle \alpha \right| \beta \right\rangle$$

Ahol az utóbbi két tagból az egyiket kiírva a jobb oldalról:

$$Tr\Big((p-p^2)\left|\beta\right\rangle\left\langle\alpha\right|\left\langle\beta\right|\alpha\right\rangle\Big) = (p-p^2)\Big((\alpha_1\beta_1^* + \alpha_2\beta_2^*)\dot{(\alpha_1^*\beta_1 + \alpha_2^*\beta_2)}\Big) = (p-p^2)\left|\left\langle\alpha\right|\beta\right\rangle\left|^2\right|$$

A másik hasonlóra ugyan ez, és beírva, hogy a két állapot szorzata x:

$$Tr\rho^2 = p^2 + (1-p)^2 + 2(p-p^2)|x|^2$$

# 4. Határozzuk meg a klasszikus állapotok $\Omega_0$ számát adott E energia alatt a következő rendszerekre!

4.1. Pattogó labda - 
$$H = \frac{p^2}{2m} + mgx$$
,  $0 \le x$ 

Mikrokanonikus eloszlás, ekkor:

$$\Omega_0(E) = \int_{H < E} \frac{dxdp}{h}$$

Mivel E adott így van egy maximális pattogási magassás és egy maximális impulzus is, ameddig az integrálok mennek. Továbbá figyelembe kell venni, hogy a kitérés nem lehet negatív így csak 2 síknegyedre kell integrálni 4 helyett.

$$p(x=0) = p_{max} = \sqrt{2mE}$$

Így p szerint integrálni 0 és  $p_{max}$  között kell, míg x megy 0 és  $\frac{E}{mg} - \frac{p^2}{2m^2g}$  között a belső integrálban, tehát:

$$\Omega_0(E) = \int_{H < E} \frac{dxdp}{h} = 2 \int_0^{\sqrt{2mE}} dp \int_0^{\frac{E}{mg} - \frac{p^2}{2m^2g}} dx \frac{1}{h} =$$

$$= \frac{2}{h} \int_0^{\sqrt{2mE}} dp (\frac{E}{mg} - \frac{p^2}{2m^2g}) = \frac{2}{h} \left[ \frac{E}{mg} p - \frac{p^3}{6m^2g} \right]_0^{\sqrt{2mE}}$$

Elvégezve a behelyettesítést:

$$\Omega_0(E) = \int_{H < E} \frac{dxdp}{h} = \frac{4}{3} \frac{\sqrt{2mE^3}}{mgh}$$
 (3)

### 4.2. Relativisztikus oszcillátor - $H = c|p| + \frac{1}{2}\alpha\omega^2x^2$

Most a kitérés lehet negatív és így |p| miatt mindenhol két impulzuságra integrálunk 4 síknegyedben. A külső integrál megint p-re megy  $p_{max} = \frac{E}{c}$ , míg x szerint most  $\sqrt{(\frac{E}{c} - p)\frac{2c}{\alpha\omega^2}}$ -ig megyünk 0-tól. Ekkor tehát:

$$\Omega_0(E) = \frac{1}{h} 2 \int_0^{\frac{E}{c}} dp \int_0^{\sqrt{(\frac{E}{c} - p)\frac{2c}{\alpha\omega^2}}} dx \cdot 4 = \frac{8}{h} \int_0^{\frac{E}{c}} \sqrt{(\frac{E}{c} - p)\frac{2c}{\alpha\omega^2}} =$$

$$=\frac{8}{h}\int_{0}^{\frac{E}{c}}\sqrt{\frac{2E}{\alpha\omega^{2}}-p\frac{2c}{\alpha\omega^{2}}}=-\frac{8\alpha\omega^{2}}{2ch}\left[\frac{2}{3}\sqrt{\frac{2E}{\alpha\omega^{2}}-p\frac{2c}{\alpha\omega^{2}}}\right]_{0}^{\frac{E}{c}}$$

Ezt behelyettesítve:

$$\Omega_0 = \frac{16E}{3hc} \sqrt{\frac{2E}{\alpha\omega^2}} \tag{4}$$

4.3. Relativisztikus pattogó labda - H = c|p| + mgx,  $0 \le x$ 

Két síknegyedre kell csak integrálni ugyanis csak azokban nem negatív x és a külső integrálnak ismét p-t véve 0-tól  $\frac{E}{c}$ -ig a belső integrál 0-tól  $\frac{E-cp}{mg}$ -ig megy, hiszen az adott tartományon p végig pozitív. Ekkor:

$$\Omega_0 = \frac{2}{h} \int_0^{\frac{E}{c}} dp \int_0^{\frac{E-cp}{mg}} dx = \frac{2}{h} \left[ \frac{Ep - \frac{p^2c}{2}}{mg} \right]_0^{\frac{E}{c}}$$

Ebből tehát:

$$\Omega_0 = \frac{E^2}{mghc} \tag{5}$$

5. Határozzuk meg a hőmérséklet, a nyomás és a kémiai potenciálra vonatkozó összefüggéseket a klasszikus relativisztikus "foton" gáz esetére! Azaz ha egy részecskére vonatkozó Hamilton-függvény - H = c|p|.

N db részecskére a Hamilton-függvény  $H=\sum_i c\sqrt{p_{x,i}^2+p_{y,i}^2+p_{z,i}^2}$ . Szükség van  $\Omega_0$ -ra, ezt pedig:

$$\Omega_0 = \frac{1}{h^{3N} N!} \int_{H < E} d^{3N} p d^{3N} q = \frac{V^N}{h^{3N} N!} \int_{H < E} d^{3N} p d^{3N} q$$

Viszgálva ezt 1 részecskére:

$$\Omega_0^1 = \frac{V}{h^3 1!} \int_{c|\vec{p}| < E_1} d^3 p = \frac{V}{h^3} \frac{4}{3} \left(\frac{E_1}{c}\right)^3 \pi$$

Ahol kihasználtam, hogy az impulzusra vett integrál egy gömb térfogata lényegében. Két részecskére:

$$\Omega_0 = \frac{V^2}{h^6 2!} \int_{c(|\vec{p}_1| + \vec{p}_2) < E} d^3 p_1 d^3 p_2 = \frac{V^2}{h^6 2!} \int_0^{|\vec{p}_1|} d^3 p_1' \int_0^{E - c|\vec{p}_1'|} d^3 p_2$$

Ebből a belső integrál egy gömb térfogata, így:

$$\Omega_0 = \frac{V^2}{h^6 2!} \int_0^{|\vec{p}_1|} d^3 p_1' \int_0^{E - c|\vec{p}_1'|} d^3 p_2 =$$

$$= \int_0^{|\vec{p}_1|} 4\pi p_1'^2 dp_1' \frac{4}{3} (E - c|\vec{p}_1|)^3 \pi \frac{V^2}{h^6 2!} = \frac{V^2}{h^6 2!} 16\pi^2 \frac{(E - c|\vec{p}_1|)^6}{3 \cdot 4 \cdot 5 \cdot 6} 2 \cdot 1$$

Innen már látható a logika. Nem végzem el a rekurziós lépést, mivel túl sok felesleges gépelésbe kerülne. Jó fizikus módjára higgyük el (kísérleti teológia):

$$\Omega_0^N = \frac{V^N}{h^{3N}N!} (4\pi)^N \frac{(E - c|\vec{p}|)^{3N} \cdot 2^N}{(3N)!}$$
(6)

Ekkor már számolhatunk entrópiát  $S = k_B T ln(\Omega_0^N)$ . A Striling-formulát természetesen használni kell majd  $ln(N!) = N - N \cdot ln(N)$ . Így tehát:

$$S = k \left[ Nln(V) + Nln(8\pi) + 3Nln(\frac{E}{c}) - 3Nln(h) - Nln(N) + N - 3Nln(3N) + 3N \right]$$

$$\frac{1}{T} = \frac{\partial S}{\partial E} \Big|_{V,N} = k \left[ 3N \frac{\frac{1}{c}}{\frac{E}{c}} \right] = \frac{3Nk}{E}$$

Tehát a hőmérséklet egy ilyen rendszerben  $T = \frac{E}{3Nk}$ . Felhasználva, hogy  $\frac{\partial S}{\partial V}\Big|_{E,N} = \frac{p}{T}$ , már a nyomás is számolható, ami egyszerűen

$$p = T\frac{kN}{V}$$

A Gibbs-Duham-relációból  $E=TS-pV+\mu N.$  Mivel T és p is ismert már, így  $\mu$ :

$$\mu = \frac{E + pV - TS}{N}$$

Ezt már nem helyettesítettem vissza.

## 6. Határozzuk meg az előző feladatban kiszámított entrópiát mikrokanonikus formalizmusban is!

Mikrokanonikus formalizmusban egy két állapotú renszer  $E_1=0$ -ban g-szeresen degenerált. Ekkor  $\Omega_0=\sum_{\sum_n E_n < E} 1 \approx \Omega(E)$ , vagyis:

$$E = -(N - m)\epsilon \approx \Omega(E) = g^M \binom{N}{M}$$

Ahol M a degenerált, 0 energiás állapotban lévő részecskék száma, míg N az összes részecske száma. Ekkor  $S = kln(\Omega)$ :

$$S = k \left( M \ln(g) + \ln\left(\frac{N!}{M!(N-M)!}\right) \right) =$$

$$= k M \ln(g) + k \left( N \ln N - M \ln M - (N-M) \ln(N-M) \right)$$
(7)