

Praca Domowa Termodynamika i Fizyka Statystyczna R 2021/2022

Kacper Cybiński

21 kwietnia 2022

1 Zadanie 2

W pudełku o objętości V znajduje się ultrarelatywistyczny klasyczny gaz, dla którego $E = \sum_i c |\vec{p}_i|$. Oblicz $\Omega(\epsilon) = \frac{2V}{h^3} \int_{\epsilon_p < \epsilon} d^3p$ opisujące liczbę stanów o energii mniejszej lub równej ϵ . Znajdź wielką sumę statystyczną układu, jego energię swobodną i ciśnienie. Wskazówka: sume po pędach można zastąpić całką $\sum_p \rightarrow \int_0^\infty d\epsilon \rho(\epsilon)$, gdzie $\rho = \Omega'$

2 Rozwiązanie

Energia ultrarelatywistycznego gazu jest dana wzorem:

$$E = \sum_i c |\vec{p}_i|$$

Policzmy najpierw liczbę stanów o energii mniejszej od ϵ . Liczba stanów dana jest wzorem:

$$\Omega(\epsilon) = \frac{2V}{h^3} \int_{\epsilon_p < \epsilon} d^3p$$

W celu policzenia tej całki najłatwiej jest przejść do współrzędnych sferycznych gdzie $|\vec{p}| = r = \frac{\epsilon_p}{c}$. Wówczas liczba stanów energii jest równa:

$$\Omega(\epsilon) = \frac{2V}{h^3} \int_0^{\frac{3}{2}} r^2 \cos \theta dr d\phi d\theta = \frac{8\pi V \epsilon^3}{3h^3 c^3}$$

Znajdźmy teraz wielką sumę statystyczną układu (kładziemy $\exp(\beta\mu) = z$) :

$$\begin{aligned}\Xi &= \sum_N z^N \int d\Gamma_N = \sum_N z^N \frac{V^N}{h^{3N} N!} \int_0^\infty d^3p \exp(-\beta p) \\ \Xi &= \sum_N \frac{1}{N!} \left(\frac{8\pi V z}{h^3 c^3 \beta^3} \right)^N = \exp \left(\frac{8\pi V z}{h^3 c^3 \beta^3} \right)\end{aligned}$$

Stąd potencjał wielkokanoniczny jest równy:

$$\eta = -kT \log \Xi = -\frac{8\pi V z}{h^3 c^3 \beta^4}$$

Z drugiej strony jednak:

$$F - \mu N = \eta$$

gdzie F to szukana energia swobodna, a N to średnia liczba cząstek. A zatem energia swobodna jest równa:

$$F = -\frac{8\pi Vz}{h^3 c^3 \beta^4} + \mu N$$

Natomiast ciśnienie jest równe:

$$p = -\frac{\partial \eta}{\partial V} = \frac{8\pi z}{h^3 c^3 \beta^4}$$