

FYSA2042 osa B

Koe 05.11.2021 klo 12:00-16:00.

Tehtäviä on 5 kappaletta.

Exam 05.11.2021 at 12:00-16:00.

Questions in English are at the end.

There are 5 questions.

1. (a) (1p) Milloin suurkanoninen joukko antaa samat tulokset kuin kanoninen joukko?
(b) (1p) Milloin klassinen Maxwell-Boltzmann statistiikka on kyllin tarkka identtisten hiukkasten kuvaukseen?
(c) (1p) Mitä tarkoittaa Bose-Einstein kondensaatio?
(d) (2p) Hahmottele ideaalisen bosonikaasun faasidiagrammat (P, V) -tasossa (muuttamia isotermejä), sekä (P, T) -tasossa.
(e) (1p) Mitä Wienin siirtymälaki sano?
(f) (2p) Miksi Debyen malli toimii paremmin kuin Einsteinin malli, erityisesti matalissa lämpötiloissa?
(g) (2p) Mitä Boltzmannin teoriassa kuvaavat törmäysintegraali?
2. (a) (2p) Miksi valkoisen kääpiön suurin mahdollinen massa, n. 1,4 auringon massaa, saadaan käyttämällä elektronikaasulle nimenomaan ultrarelativistista energiaspektriä?
(b) (2p) Kerro lyhyesti, mitä Boltzmannin yhtälön relaksatioaika-approksimaatio tarjoittaa. Kerro mm. mikä relaksoituu ja mihin.
(c) (3p) Boltzmannin yhtälö käyttää lähtökohtanaan klassisia liikeyhtälöitä, jotka ovat ajan suhteenvaihtovaltaan symmetrisiä, ts. liikeyhtälöistä ei voi päättää ajan suuntaa. Silti H -teoreema todistaa, että Boltzmannin teoriassa on funktio $H(t)$, joka onkin ajan suhteenvaihtovaltaan epäsymmetrinen ja kertoo ajan suunnan. Mistä ajan suunta päätyi Boltzmannin teoriaan?
(d) (2p) Jos sinulle esitettäisiin uusi hieno monihiukkasteoria, jossa aika olisi symmetrinen, niin miksi se ei voisi kuvata systeemien kehitystä kohti tasapainotilaan?
3. (a) (4p) Tarkastellaan yhtä bosonia laatikkopotentiaalissa. Mitä eroa on lämpökapasiteeteilla, jos perustila otetaan erikseen huomioon tai jos sen laskee mukaan samalla tavalla kuin muutkin tilat? Miksi jälkimmäisellä tavalla saatu lämpökapasiteetti on epäfysiikalinen?
(b) (5p) Kuvaile Onsagerin ristikkäisrelaatioita ja niiden merkitystä. Mitä oletuksia relaatioiden johtamiseksi tehtiin ja kuinka rajoittavia ne ovat?
4. (a) (2p) Miten partitiofunktiossa otetaan huomioon hiukkasten identtisyys?
(b) (2p) Milloin Gibbsin korjaus on kyllin tarkka?
(c) (4p) Tilavuudessa V on lämpötilassa T (i) N identtistä ideaalikaasuhuukkasta, tai (ii) fotonikaasua. Kirjoita näiden tapausten partitiofunktiot.

- (d) (2p) Jos kokonaispartitiofunktio on edellisen kohdan partitiofunktoiden tulo, niin millaisesta systeemistä on kyse? Miten alkaisit selvittää systeemin termodynamiisia ominaisuuksia?
5. (a) (6p) Eristetyn laatikon tilavuus V ja sen sisäseinien lämpötila on T . Osoita, että termodynamiisessa tasapainossa laatikossa on keskimäärin

$$N = V \left(\frac{k_B T}{\hbar c} \right)^3 \times a \quad (1)$$

fotonia, missä a on dimensioton luku.

Voit käyttää hyväksi tietoa, että fotonikaasun tilatiheys on $g = V\epsilon^2/(\pi^2\hbar^3c^3)$

- (b) (4p) Osoita, että fotonikaasun lämpökapasiteetti on

$$C_V \propto T^3 . \quad (2)$$

QUESTIONS IN ENGLISH

1. (a) (1p) When do the grand canonical ensemble and the canonical ensemble give equal results?
 (b) (1p) When does the classical Maxwell-Boltzmann statistics describe identical particles accurately?
 (c) (1p) What is Bose-Einstein condensation?
 (d) (2p) Draw a sketch of ideal boson gas phase diagrams in (P, V) -plane (a few isotherms), and in (P, T) -plane.
 (e) (1p) What does the Wien displacement law say?
 (f) (2p) Why does the Debye model work better than the Einstein model, especially at low temperatures?
 (g) (2p) What does the collision terms in Boltzmann theory represent?
2. (a) (2p) Why is the maximum possible mass of a white dwarf, about 1.4 solar masses, achieved using electron gas with specifically ultrarelativistic energy spectrum?
 (b) (2p) Explain briefly, what is meant with the relaxation time approximation of the Boltzmann equation. Tell e.g. what relaxes and where.
 (c) (3p) The foundation of Boltzmann equation lies on classical equations of motion, which are known to be symmetric in time, that is, one cannot tell the direction of time from the equations of motion. Even so, the H -theorem proves, that in the Boltzmann theory there is a function $H(t)$, that indeed is not symmetric in time and specifies the direction of time. Where did the direction of time sneak in the Boltzmann theory?
 (d) (2p) If you were presented a fine, new many-body theory, which is symmetric in time, why couldn't it describe systems that evolve towards an equilibrium state?
3. (a) (4p) Let's consider one boson in a box potential. What's the difference of the heat capacity, if the ground state is taken into account separately vs. it's taken into account just like any other state? Why is the heat capacity computed in the latter way unphysical?
 (b) (5p) Describe Onsager's reciprocal relations and their significance. What assumptions does one make in deriving them and how restrictive are they?
4. (a) (2p) How does one take into account identical particles in the partition function?
 (b) (2p) When is the Gibbs correction accurate enough?
 (c) (4p) In volume V at temperature T we have (i) N identical ideal gas particles, or (ii) photon gas. Write down the partition functions.
 (d) (2p) If the total partition function is the product of the partition functions in the previous question, what kind of a system are we talking about? How would you begin to examine its thermodynamical properties?
5. (a) (6p) An isolated box has volume v and the inner wall temperature is T . Show, that in thermodynamical equilibrium there are on average

$$N = V \left(\frac{k_B T}{\hbar c} \right)^3 \times a \quad (3)$$

photons in the box, where a is a dimensionless constant. You may use the fact, that the density of states of photon gas is $g = V\epsilon^2/(\pi^2\hbar^3c^3)$.

- (b) (4p) Show that the heat capacity of photon gas is

$$C_V \propto T^3 . \quad (4)$$

Mahdollisesti hyödyllisiä tietoja / potentially useful information

$$k_B = 1.3805 \times 10^{-23} \text{ J/K} , \quad R = k_B N_A = 8.3143 \text{ J/(mol K)} , \quad N_A = 6.022 \times 10^{23} \text{ 1/mol}$$

$$k_B \times 11600 \text{ K} \approx 1 \text{ eV} , \quad 0^\circ\text{C} = 273.15 \text{ K} , \quad 1 \text{ atm} = 1.013 \times 10^5 \text{ Pa} , \quad g = 9.82 \text{ m/s}^2 , \quad c = 2.998 \times 10^8 \text{ m/s}$$

$$\hbar = 1.054 \times 10^{-34} \text{ Js} , \quad 1 \text{ J} = 1.602 \times 10^{-19} \text{ eV} , \quad m_e c^2 = 511 \text{ keV} \quad 1u = 1.66 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

$$dE = \delta Q + \delta W^{\text{rev}} = TdS - PdV , \quad dE = TdS - PdV + \mu dN$$

$$F = E - TS , \quad G = E - TS + PV , \quad H = E + PV , \quad \Omega = E - TS - \mu N = -PV$$

$$S = k_B \ln \Omega , \quad F = -k_B T \ln Z , \quad E = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z , \quad \ln(n!) \approx n \ln n - n , \quad \binom{N}{n} \equiv \frac{N!}{n!(N-n)!}$$

$$C_V = T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_{V,N} = \left(\frac{\partial E}{\partial T} \right)_{V,N} , \quad C_P = T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_{P,N} = \left(\frac{\partial H}{\partial T} \right)_{P,N} , \quad \kappa_T = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial P} \right)_{T,N} , \quad \kappa_S = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial P} \right)_{S,N}$$

$$\left(\frac{\partial x}{\partial y} \right)_z = \left[\left(\frac{\partial y}{\partial x} \right)_z \right]^{-1} , \quad \left(\frac{\partial x}{\partial y} \right)_z = \left(\frac{\partial x}{\partial w} \right)_z \left(\frac{\partial w}{\partial y} \right)_z , \quad \left(\frac{\partial x}{\partial y} \right)_z \left(\frac{\partial y}{\partial z} \right)_x \left(\frac{\partial z}{\partial x} \right)_y = -1$$

$$S = -k_B \sum_i p_i \ln p_i , \quad p_i = \frac{1}{Z} e^{-\beta E_i} , \quad Z = \sum_i e^{-\beta E_i} , \quad \beta \equiv \frac{1}{k_B T}$$

$$\Omega_G(T, V, \mu) = -k_B T \ln \mathcal{Z} , \quad p_i = \frac{1}{Z} e^{-\beta(E_i - \mu N_i)} , \quad \mathcal{Z} = \sum_i e^{-\beta(E_i - \mu N_i)}$$

$$\lambda_T = \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mk_B T} \right)^{1/2} , \quad Z_1(T, V) = V \lambda_T^{-3} , \quad Z_N(T, V) = \frac{1}{N!} [Z_1(T, V)]^N$$

$$PV = Nk_B T = nRT , \quad E = \frac{3}{2} Nk_B T , \quad \left(\frac{dP}{dT} \right)_{\text{ex}} = \frac{\Delta S}{\Delta V} = \frac{L_{1 \rightarrow 2}}{T \Delta V_{1 \rightarrow 2}}$$

$$\langle n_i \rangle_{\text{FD}} = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon_i - \mu)} + 1} \stackrel{T \rightarrow 0}{\rightarrow} \theta(\epsilon_F - \epsilon_i) , \quad \frac{\partial \langle n_i \rangle_{\text{FD}}}{\partial \epsilon_i} \stackrel{T \rightarrow 0}{\rightarrow} -\delta(\epsilon_i - \epsilon_F) , \quad \langle n_i \rangle_{\text{BE}} = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon_i - \mu)} - 1} , \quad \langle n_i \rangle_{\text{MB}} = e^{-\beta(\epsilon_i - \mu)}$$

$$\Omega_{\text{FD}} = -k_B T \sum_i \ln[1 + e^{-\beta(\epsilon - \mu)}] \stackrel{T \rightarrow 0}{\rightarrow} -\sum_i (\mu - \epsilon_i) \theta(\mu - \epsilon_i) , \quad \Omega_{\text{BE}} = k_B T \sum_i \ln[1 - e^{-\beta(\epsilon - \mu)}]$$

$$\sum_i f(k_i) \approx \frac{gV}{2\pi^2} \int_0^\infty dk k^2 f(k) , \quad \epsilon(k) = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} \text{ (NR)} , \quad \epsilon(k) = \hbar c k \text{ (UR)}$$

$$u(\omega, T) = \frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \frac{\omega^3}{e^{\beta \hbar \omega} - 1} , \quad u(T) = a T^4 , \quad I(T) = \sigma T^4 , \quad a = \frac{\pi^2 k_B^4}{15 \hbar^3 c^3} , \quad \sigma = \frac{ac}{4}$$

$$\int_0^\infty dx \frac{x^p}{e^x - 1} = p! \zeta(p+1) , \quad \int_0^\infty dx \frac{x^p}{e^x + 1} = (1 - 2^{-p}) \zeta(p+1)$$

$$\zeta(s) = \sum_{n=1}^\infty \frac{1}{n^s} , \quad \zeta\left(\frac{3}{2}\right) \approx 2.61 , \quad \zeta(2) = \frac{\pi^2}{6} , \quad \zeta\left(\frac{5}{2}\right) \approx 1.34 , \quad \zeta(3) \approx 1.20 , \quad \zeta\left(\frac{7}{2}\right) \approx 1.13 , \quad \zeta(4) = \frac{\pi^4}{90}$$

$$\Gamma(p+1) = p! , \quad \Gamma(z+1) = z\Gamma(z) , \quad \Gamma\left(\frac{1}{2}\right) = \sqrt{\pi}$$

$$\int_0^\infty dx e^{-ax^2} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{a}} , \quad \int_0^\infty dx x^{2n} e^{-ax^2} = (-1)^n \left[\frac{d^n}{da^n} \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{a}} \right]_{a=1}$$

$$\int_0^\infty dx x e^{-ax^2} = \frac{1}{2a} , \quad \int_0^\infty dx x^{2n+1} e^{-ax^2} = (-1)^n \left[\frac{d^n}{da^n} \frac{1}{2a} \right]_{a=1}$$

$$\int d\epsilon \frac{f(\epsilon)}{e^{\beta(\epsilon - \mu)} + 1} \approx \int_0^\mu d\epsilon f(\epsilon) + \frac{\pi^2}{6} (k_B T)^2 \frac{df(\epsilon)}{d\epsilon} \Big|_\mu + \mathcal{O}(T^4)$$

$$\sum_{n=0}^\infty a x^n = \frac{a}{1-x} , \quad |x| < 1 , \quad \sum_{n=1}^\infty \frac{x^n}{n} = -\ln(1-x) , \quad |x| < 1 , \quad e^x = \sum_{n=0}^\infty \frac{x^n}{n!} , \quad (a+b)^n = \sum_{k=0}^n \binom{n}{k} a^k b^{n-k}$$

$$\frac{\partial f}{\partial t} + \dot{\mathbf{r}} \cdot \nabla f + \dot{\mathbf{p}} \cdot \nabla_{\mathbf{p}} f = -\frac{1}{\tau} (f - f_0) , \quad \dot{\mathbf{r}} = \mathbf{v} , \quad \dot{\mathbf{p}} = \mathbf{F}$$

If $\frac{\partial f}{\partial t} = 0$ and $f = f_0 + f'$ and $f' \ll f_0$, then $f' \approx -\tau(\dot{\mathbf{r}} \cdot \nabla f_0 + \dot{\mathbf{p}} \cdot \nabla_{\mathbf{p}} f_0)$