

Tentamen Termodynamik och statistisk mekanik (FTF141/FTF140/FYP300)

---

Tid: 4 januari 2023

Examinator: Henrik Grönbeck (070-2862459)

Hjälpmedel: Physics Handbook, Beta Mathematics Handbook, av Chalmers godkänd miniräknare

Betygsgränser FTF140 (med inlämningsuppgifter): Betyg 3: 17 p, betyg 4: 25 p, betyg 5: 31 p.

Betygsgränser FTF141 (med inlämningsuppgifter): Betyg 3: 17 p, betyg 4: 25 p, betyg 5: 31 p.

Betygsgränser FYP300 (med inlämningsuppgifter): Betyg G: 17 p, betyg VG 28 p.

---

1. Ideal gas är ett viktigt modellsystem inom termodynamik och statistisk fysik för att exemplifiera olika begrepp. Dessutom kan många gaser faktiskt kan beskrivas som ideala.
  - (a) Vad är de grundläggande approximationerna för en ideal gas? (1p)
  - (b) Beskriv makro- och mikrotillstånd för en ideal gas. (1p)
  - (c) Vad menas med multiplicitet inom termodynamik och hur är multiplicitet relaterad till entropi? (1p)
  - (d) Vad innebär termodynamisk jämvikt för en ideal gas? (1p)
  - (e) Hur kan fasövergångar beskrivas med tillståndsekvationen för en ideal gas? (1p)

**Lösning:**

Tillståndsekvationen för en ideal gas är:

$$P = \frac{k_B N T}{V}$$

De två grundläggande approximationerna är att i) egenvolymen för partiklarna kan försummas samt att ii) partiklarna inte växelverkar.

Mikrotillståndet för en ideal gas ges av alla partiklarnas hastigheter och positioner. Makrotillståndet ges av trycket, volymen och temperaturen. (Antalet partiklar är då givet av tillståndsekvationen.) Makrotillståndet kan även beskrivas med gasens energi, volym och antal partiklar.

Antalet tillgängliga mikrotillstånd givet ett makrotillstånd betecknas multiplicitet ( $\Omega$ ). Multipliciteten kan bestämmas givet tillståndsvariablerna.

$$\Omega = \Omega(N, V, U...)$$

Boltzmanns definition av entropi ( $S$ ) är:

$$S \equiv k_B \ln \Omega$$

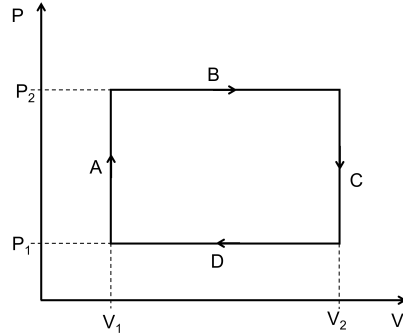
Ett system är i jämvikt om varje del av systemet har samma tillstånd, såsom temperatur, tryck eller densitet.

Fasövergångar kan inte beskrivas med ideala gaslagen. För att beskriva fasövergång till vätska behövs växelverkan mellan partikarna. Fasövergång kan simuleras med van der Waals ekvationen:

$$P = \frac{k_B N T}{V - N b} - a \frac{N^2}{V^2}$$

2. En enatomig gas är innesluten i en behållare. Gasen kan behandlas som en ideal gas bestående av  $N$  atomer. Gasen genomgår en cyklisk process enligt figuren nedan. Samtliga delprocesser kan anses vara kvasistatiska. Låt  $P_1 = P_0$  och  $V_1 = V_0$  samt att  $P_2 = 2P_0$  och  $V_2 = 3V_0$ . (4p)

- (a) Ange för varje delprocess om tillfört värme och arbete är positivt, negativt eller noll.  
 (b) Beräkna kvoten  $\Delta U_A/\Delta U_B$  där  $\Delta U_A$  och  $\Delta U_B$  är ändringen i energi för gasen i processerna A och B. Ditt svar skall vara numeriskt (får inte innehålla  $N$ ,  $P_0$  eller  $V_0$ ).



**Lösning:**

För en monoatomis gas gäller enligt ekvipartitionsteoremet och ideala gaslagen att energin ges av:

$$U = \frac{3}{2}Nk_B T = \frac{3}{2}PV$$

Arbetet ges för en kvasistatisk process av:

$$W = -P\Delta V$$

Värmet erhålles genom första huvudsatsen:

$$\Delta U = Q + W$$

Process A:

$$W_A = 0$$

$$Q_A = \Delta U_A - W_A = \Delta U_A = \frac{3}{2}(2P_0V_0 - P_0V_0) = \frac{3}{2}P_0V_0 > 0$$

Process B:

$$W_B = -2P_0(3V_0 - V_0) = -4P_0V_0 < 0$$

$$Q_B = \Delta U_B - W_B = \frac{3}{2}(2P_03V_0 - 2P_0V_0) - (-4P_0V_0) = 10P_0V_0 > 0$$

Process C:

$$W_C = 0$$

$$Q_C = \Delta U_C = \frac{3}{2}(P_0 3V_0 - 2P_0 3V_0) = -\frac{9}{2}P_0 V_0 < 0$$

Process D:

$$W_D = -P_0(V_0 - 3V_0) = 2P_0 V_0 > 0$$

$$Q_D = \Delta U_D - W_D = \frac{3}{2}(P_0 V_0 - P_0 3V_0) - (2P_0 V_0) = -5P_0 V_0 < 0$$

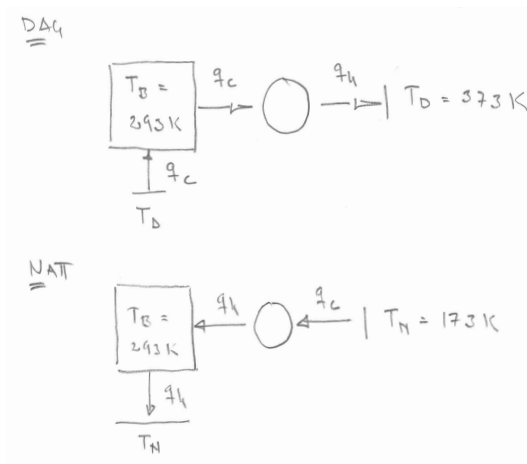
Den sökta kvoten är:

$$\frac{\Delta U_A}{\Delta U_B} = \frac{1}{4}P_0 V_0$$

3. Antag att man vill ha innetemperaturen  $20\text{ }^\circ\text{C}$  i ett hus som ligger på en plats där dagstemperaturen är  $100\text{ }^\circ\text{C}$  och nattetemperaturen  $-100\text{ }^\circ\text{C}$ . Innetemperaturen skall regleras med en värmepump. Värmeläcketaget i huset kan antas vara  $0.6\text{ kW}$  per grad temperaturskillnad. Vilken är den minsta möjliga effekt som krävs för att driva värmepumpen på dagen respektive natten? (4p)

**Lösning:**

Huset skall ha en temperatur ( $T_B$ ) på  $293\text{ K}$  under både dag och natt. Under dagen är utetemperaturen  $373\text{ K}$  ( $T_D$ ). Under natten är utetemperaturen  $173\text{ K}$  ( $T_N$ ). Under dagen används värmepumpen för att kyla huset medan värme läcker in i huset.



Värmeläcketaget under dagen ges av:

$$q_c = 0.6 (T_D - T_B) \text{ kW} = 48 \text{ kW}$$

För att huset skall behålla sin temperatur måste värmepumpen kyla huset med samma hastighet som värme läcker in i huset. Första huvudsatsen ger då för värmepumpen:

$$q_h = w + q_c$$

Andra huvudsatsen ger för en ideal värmepump:

$$\frac{q_c}{T_B} = \frac{q_h}{T_D}$$

Detta ger:

$$w = q_h - q_c = \left( \frac{T_D}{T_B} - 1 \right) q_c = 13 \text{ kW}$$

Under natten läcker värme ut från huset:

$$q_h = 0.6 (T_B - T_N) \text{ kW} = 72 \text{ kW}$$

$$q_h = q_c + w$$

Andra huvudsatsen ger för en ideal värmepump:

$$\frac{q_c}{T_N} = \frac{q_h}{T_B}$$

Detta ger:

$$w = q_h - q_c = \left( 1 - \frac{T_N}{T_B} \right) q_h = 29 \text{ kW}$$

4. Grafit och diamant är två allotroper (former) av kol. Vid höga tryck kan grafit omvandlas till diamant.

- Givet datan i tabellen nedan, vilken allotrop är stabil vid rumstemperatur och atmosfärstryck? Motivera svaret. (1p)
- Betrakta allotroperna vid rumstemperatur och atmosfärstryck. Genom att öka trycket vid konstant temperatur kommer grafit och diamant att komprimeras och deras volymer att minska. Bestäm volymminskningen av grafit och diamant som funktion av trycket. Kompressibiliteten kan anses vara konstant.(2p)
- Bestäm Gibbs fria energi som funktion av trycket för grafit och diamant vid konstant temperatur.(1p)
- Härled ett uttryck för det tryck som måste anbringas för att omvandla grafit till diamant vid rumstemperatur.(1p)

	Grafit	Diamant
$h$ (kJ/mol)	0	1.89
$s$ (J/mol K)	5.74	2.37
$v$ (cm <sup>3</sup> /mol)	5.30	3.42
$c_p$ (J/mol K)	8.53	6.11
$\kappa_T$ (1/GPa)	0.029	0.0018

Tabell 1:  $h$ : Entalpi per mol,  $s$ : entropi per mol,  $v$ : specifik volym,  $c_p$  isobar värmekapacitivet och  $\kappa_T$  isoterm kompressibilitet. Värdena är givna vid 25 °C och 100 kPa.

### Lösning:

Vilken form som är stabil ges av minimum i Gibbs fria energi:

$$G = H - TS$$

Per mol har vi för grafit:

$$g_{gr} = 0 - 298 \cdot 5.74 \cdot 10^{-3} = -1.71 \text{ kJ/mol}$$

Per mol för diamant:

$$g_d = 1.89 - 298 \cdot 2.37 \cdot 10^{-3} = -1.18 \text{ kJ/mol}$$

Grafit är den stabila formen.

Den isoterma kompressibiliteten ges av:

$$\kappa_T = -\frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial P} \right)_T$$

Vid konstant temperatur:

$$\frac{dV}{V} = -\kappa_T dP$$

Integration ger:

$$\ln \frac{V}{V_0} = -\kappa(P - P_0)$$

$V_0$  och  $P_0$  är volym och tryck vid standard tryck och temperatur.

$$V(P) = V_0 e^{(-\kappa_T(P-P_0))}$$

Volymminskningen vid ett tryck  $P$  ges av:

$$V(P) - V_0 = V_0 (e^{(-\kappa_T(P-P_0))} - 1)$$

Använd den termodynamiska identiteten:

$$dG = -SdT + VdP$$

Vid konstant temperatur:

$$dG = VdP$$

Integration ger:

$$\int_{G_0}^G dG' = \int_{P_0}^P V(P') dP'$$
$$G(P) = G_0 + \frac{V_0}{\kappa_T} (1 - e^{(-\kappa_T(P-P_0))})$$

Det tryck som måste anbringas erhålles genom att lösa ekvationen (per mol):

$$g_{0\text{ gr}} + \frac{v_{0\text{ gr}}}{\kappa_{T\text{ gr}}} (1 - e^{(-\kappa_{T\text{ gr}}(P-P_0))}) = g_{0\text{ d}} + \frac{v_{0\text{ d}}}{\kappa_{T\text{ d}}} (1 - e^{(-\kappa_{T\text{ d}}(P-P_0))})$$

5. Betrakta ett system med  $N$  partiklar där varje partikel kan ha tre energinivåer:  $0$ ,  $\varepsilon$  och  $2\varepsilon$ . Systemet har en volym  $V$  och är i termisk jämvikt med en reservoar med temperatur  $T$ . Antag att partikarna inte växelverkar och att de kan beskrivas med Boltzmannstatistik.

- (a) Ange tillståndssumman för en partikel i systemet. (1p)
- (b) Vad är medelenergin för en partikel? (1p)
- (c) Vid vilken temperatur är sannolikheten att en partikel är i grundtillståndet dubbelt så stor som att partikeln är i tillståndet med energin  $2\varepsilon$ ? (1p)
- (d) Beräkna värmekapaciteten ( $C_V$ ) för systemet. Skissa kvalitativt hur  $C_V$  beror av temperaturen. (2p)

**Lösning:**

Tillståndssumman ges av:

$$Z = \sum_i e^{-\varepsilon_i/k_B T} = \sum_i e^{-\beta\varepsilon_i}$$

$$Z = 1 + e^{-\beta\varepsilon} + e^{-2\beta\varepsilon}$$

Medelenergin ges av:

$$\bar{E} = -\frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial \beta} = \varepsilon \frac{e^{-\beta\varepsilon} + 2e^{-2\beta\varepsilon}}{1 + e^{-\beta\varepsilon} + e^{-2\beta\varepsilon}}$$

Sannoliketen för att en partikel är i  $\varepsilon_i$  är:

$$P(\varepsilon_i) = \frac{1}{Z} e^{-\beta\varepsilon_i}$$

Vi har således:

$$\frac{P(0)}{P(2\varepsilon)} = \frac{1}{e^{-2\beta\varepsilon}} = 2$$

Vilket ger:

$$T = \frac{2\varepsilon}{k_B \ln 2}$$

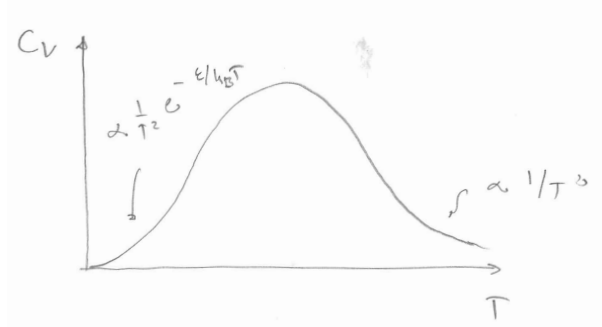
Värmekapaciteten ges av:

$$C_V = \frac{\partial U}{\partial T} = N \frac{\partial \bar{E}}{\partial T} = N \frac{\partial \bar{E}}{\partial \beta} \frac{\partial \beta}{\partial T}$$

$$C_V = \frac{N\varepsilon^2}{k_B T^2} \frac{e^{-\beta\varepsilon} + 4e^{-2\beta\varepsilon} + e^{-3\beta\varepsilon}}{(1 + e^{-\beta\varepsilon} + e^{-2\beta\varepsilon})^2}$$

Värmekapaciteten som funktion av temperaturen är skissad i figuren nedan.





6. Instrålningen från solen till jorden är  $1370 \text{ W/m}^2$ . Avståndet mellan Venus och solen är 70 % av avståndet mellan solen och jorden. Venus omges av moln som reflekterar omkring 80 % av den inkommande strålningen.

- (a) Beräkna Venus temperatur genom att bortse från Venus atmosfär samt reflektion av inkommande strålning i molnen. (2p)
- (b) Beräkna Venus temperatur om reflektionen av inkommande strålning beaktas. Bortse från reflektion i molnen av strålning från Venus. (1p)

**Lösning:**

Beteckna instrålningen från solen till jorden med  $\gamma_J$  och instrålningen från solen till Venus med  $\gamma_V$ . Effekten skall vara samma vilket ger:

$$\gamma_V = \left(\frac{R_J}{R_V}\right)^2 \gamma_J$$

Där  $R_J$  och  $R_V$  är avstånden mellan jorden och solen samt Venus och solen. Om vi antar att Venus är en svart kropp så är utstrålningen i jämvikt med instrålning:

$$\gamma_V \pi R^2 = 4\pi R^2 \sigma T^4$$

$R$  är Venus radie och  $\sigma$  Stefan-Boltzmanns konstant. Venus temperatur ges då av:

$$T = \left(\frac{\gamma_V}{4\sigma}\right)^{1/4} = 333 \text{ K}$$

Om 80 % av den inkommande strålningen reflekteras når endast 20 % venus vilket ger temperaturen:

$$T = \left(0.2 \frac{\gamma_V}{4\sigma}\right)^{1/4} = 223 \text{ K}$$