

TTY/Fysiikan laitos  
**FYS-1090 Insinöörifysiikka 1, Tietotekniikka** Välikoe 2. 26.1. 2007

1. (a) Ilmaa voi pitää ideaalikaasuna, jonka molekyylien vapausasteiden lukumäärä on 5. Mitkä ovat ilman  $C_V$  ja adiabaattivakio?

(b) Propaanikaasun molaarinen ominaislämpökapasiteetti vakiotilavuudessa on  $65.46 \frac{J}{K \cdot mol}$ . Montako aktiivista vapausastetta propaanimolekyyillä on ja mikä on kaasun adiabaattivakio?

(c) Kaasua on alussa lämpötilassa  $T = 300K$  ja paineessa  $1atm = 1.013 \times 10^5 Pa$ . Alkutilavuus on  $V_1$ .

Kaasu puristetaan adiabantisesti tilavuuteen, joka on viidestöistaosa alkuperäisestä. Mitkä ovat lopulämpötila ja -paine, jos kaasu on (1°) ilmaa tai (2°) propaania?

(d) Jos halutaan kaasun kuumenevan, onko parempi jos molekyyleillä on vähän vai paljon aktiivisia vapausasteita?

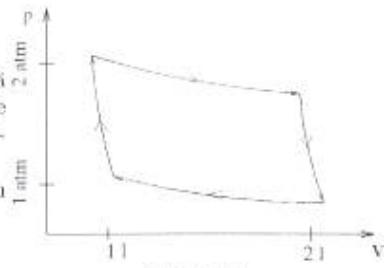
2. Tarkastele oheista kiertoprosessin pV-diagrammia.

(a) **Arvioi** kuvasta prosessin tekemä nettotyö.

(b) Lämpöä otetaan korkeasta lämpötilasta  $T_H = 700K$  ja sitä luovutetaan matalaan lämpötilaan  $T_L = 350K$ . Laske hyöty suhte olettaen, että voit käyttää Carnot'n prosessin hyöty suhteen lauseketta.

(c) Laskemasi hyöty suhteen ja nettotyon avulla, laske prosessin ottama lämpömäärä  $Q_H$  ja luovuttama lämpömäärä  $Q_L$ .

Huom.  $1atm = 1.013 \cdot 10^5 Pa$ .



Tehtävä 2.

3. Auringon säteilyn intensiteetti  $I$  maapallon etäisyydellä on  $1.37 kW/m^2$ . Maapallon ilmakehästä heijastuu 30% auringon säteilystä.

(a) Kuinka suuri on maapallon pinnalle saapuvan säteilyn Intensiteetti  $I_m$ ? Kuinka suuri on pinnalle saapuvan säteilyn kokonaisteho (Vihje: teho lasketaan maapallon poikkipinta-alan avulla)

(b) Maapallon pintalämpötila määrityy sen lämpösäteilynä säteilemästä tehosta. Tasapainossa Maapalon pinnan säteilyteho on sama kuin pinnalle sanpova säteilyteho. Osoita, että Maapallon lämpötilalle on voimassa lauseke

$$T = \sqrt[4]{\frac{I_m}{4\sigma}}.$$

Mikä olisi maapallon pinnan lämpötila, jos tässä olisivat kaikki vaikuttavat tekijät?

(c) Kasvihuonekaasujen ansiosta osa säteilystä palaa takaisin maan pinnalle, jolloin pinnalle saapuva (ja poistuva) säteilymäärä  $I_m$  kasvaa jollain kertoimella  $\kappa$ . Jos  $\kappa = 1.5$ , mikä on maapallon pintalämpötila?

$$\rho = 1000 \text{ kg/m}^3$$

4. Veden tiheys on  $\rho = 1.00 kg/m^3$ , ja moolimassa on  $18.0 g/mol$ . Ideaalikaasun molaarinen tilavuus on  $22.4 l/mol$ .

(a) Jos  $100^\circ C$ -asteinen vesi höyrystetään  $100^\circ C$ -asteiseksi vesihöyryksi, paljonko tarvitaan lämpöenergiaa, kun vettä on  $1.00 kg$ ? Veden höyrystymisen latenttilämpö on  $L_v = 2.256 \times 10^6 J/kg$ .

(b) Laske veden entropian muutos tässä tapauksessa.

(c) Paljonko työtä vesi tekee laajetessaan. Oleta vakipaine  $p = 1.013 \times 10^5 Pa$ .

5. Pakonopeus tarkoittaa sellaista lähtönopeutta planeetan tai muun kappaleen pinnalta, joka riittää vapauttamaan kokonaan planeetan gravitaatiokentästä.

(a) Osoita energian säilymislain avulla, että pakonopeuden lauseke on

$$v_e = \sqrt{2GM/R}.$$

(b) Maapallon massa on  $M = 5.97 \times 10^{24} kg$  ja säde on  $R = 6.38 \times 10^6 m$ . Mikä on pakonopeus maapallon pinnalta? (c) Schwarzschildin säde  $R_s$  kertoo mustan aukion tapahtumahorisontin säteen. Tapahtumahorisontilta pääsee vapaaksi ainoastaan valon nopeudella. Jos maapallo romautaisi mustaksi aukoksi, mikä olisi sen Schwarzschildin säde?

**Kaavoja, joita saatat tarvita.** Osa niistä toimii vain erikoistapauksissa, eivätkä siis ole yleispäteviä.

Ympyrän pinta-ala  $A = \pi R^2$ , pallon pinta-ala  $A = 4\pi R^2$ , Maapallon säde  $R = 6.38 \times 10^6 m$ , maapallon massa  $M = 5.97 \times 10^{24} kg$ .

$g = 9.80 m/s^2$ ,  $G = 6.67 \times 10^{-11} Nm^2/kg^2$ ,  $F_g = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$ ,  $U_g = -G \frac{m_1 m_2}{r}$ ,  $0^\circ C = 273 K$ ,  $\sigma = 5.67 \cdot 10^{-8} \frac{W}{m^2 K^4}$ ,  $H = Ae\sigma T^4$ ,  $k = 1.381 \cdot 10^{-23} J/K$ ,  $R = 8.315 J/(K \cdot mol)$ ,  $N_A = 6.022 \cdot 10^{23} kpl/mol$ ,  $dQ = mc dT = nCdT$ ,  $Q = mL_{f,c}$ ,  $dW = pdV$ ,  $dS = dQ/T$ ,  $S = k \ln w$ ,  $pV^\gamma = \text{vakio}$ ,  $TV^{\gamma-1} = \text{vakio}$ ,  $\gamma = C_p/C_V$ ,  $C_V = \frac{R}{2}$ ,  $C_p = C_V + R$ ,  $pV = nRT$ ,  $dU = nC_V dT$ .