

Løsningsforslag, BIT 390 – Energifysikk høsten 2011

Oppgavesett 11 til 10/11 2011

OPPGAVE 32:

- a) Av lign. (3.11) har vi:  $G_f^{(0)} = \pi R_E^2 T_B^{(0)} / E_0 = 0.31 \text{ K}\cdot\text{m}^2/\text{W}$ , så  $G_f = k G_f^{(0)} = 0.78 \text{ K}\cdot\text{m}^2/\text{W}$ . For å få  $\Delta T = 1 \text{ K}$  trenger vi da et pådriv:

$$F = \frac{\Delta T}{G_f} = 1.28 \text{ W/m}^2.$$

- b) Av lign. (8.1) har vi at solenergien som treffer jorda er  $E_s = \pi R_E^2 (1 - A) S$ , der  $A = 0.3$  er Jordas albedo (se læreboken). Hvis solarkonstanten,  $S$ , endrer seg til  $S + \Delta S$ , gir dette en energiforandring  $\Delta E = \pi R_E^2 (1 - A) \Delta S$  og et pådriv  $F = \Delta E / 4\pi R_E^2 = \frac{1}{4} (1 - A) \Delta S$ . Vi får da:

$$\Delta T = G_f F = \frac{1}{4} G_f (1 - A) \Delta S \quad \Rightarrow \quad \Delta S = \frac{4\Delta T}{(1 - A) G_f} = \frac{4 \cdot 0.80}{(1 - 0.30) \cdot 0.78} \text{ W/m}^2 = 5.9 \text{ W/m}^2.$$

Dette betyr en forandring av solarkonstanten på bare  $\frac{\Delta S}{S} = 0.43\%$ . Siden Solen stråler som et sort legeme, er den totale energiproduksjonen (luminositeten) gitt av  $L = \sigma A_S T_S^4$ , der  $T_S$  er Solens overflatetemperatur og  $A_S = 4\pi R_S^2$  er overflatearealet. Siden intensiteten av strålingen faller som  $\frac{1}{R^2}$ , der  $R$  er avstanden fra Solen, har vi:

$$S = \frac{L}{4\pi R^2} = \left( \frac{R_S^2}{R^2} \right) \sigma T_S^4$$

Vi har altså at en temperaturforandring  $\Delta T_S$  gir opphav til en forandring i solkonstanten  $\Delta S \approx (\partial S / \partial T_S) \Delta T_S$ . Med  $T_S \approx 5800 \text{ K}$  finner vi:

$$\begin{aligned} \Delta S &= 4 \left( \frac{R_S^2}{R^2} \right) \sigma T_S^3 \Delta T_S \quad \Rightarrow \quad \frac{\Delta S}{S} \approx 4 \frac{\Delta T_S}{T_S}, \\ \Delta T_S &\approx \frac{\Delta S}{4S} T_S = \frac{5.9}{4 \cdot 1367} \cdot 5800 \text{ K} = 6.3 \text{ K}. \end{aligned}$$

- c) På tilsvarende måte som i forrige punkt finner vi nå  $\Delta E = -\pi R_E^2 S \Delta A$  og  $F = \Delta E / 4\pi R_E^2 = -\frac{1}{4} S \Delta A$ . Dvs.:

$$\Delta T = G_f F = -\frac{1}{4} G_f S \Delta A \quad \Rightarrow \quad \Delta A = -\frac{4\Delta T}{S G_f} = -\frac{4 \cdot 0.8}{1367 \cdot 0.78} = -0.0030 = -0.30\%.$$

Svaret er negativt, fordi en *minking* av  $A$  betyr at Jorden reflekterer *mindre* energi, og derfor blir varmere.

OPPGAVE 33:

a) Vi har at  $\alpha_i = F_i / \ln(A(t)/A(0))$ . Av tabell 8.8 finner vi, med  $t = 2005$  og  $t = 0$  i 1750:

$$\begin{aligned}\alpha_{\text{CO}_2} &= \frac{1.66}{\ln\left(\frac{379}{280}\right)} \text{ W/m}^2 = 5.5 \text{ W/m}^2, \\ \alpha_{\text{CH}_4} &= \frac{0.48}{\ln\left(\frac{1.774}{0.7}\right)} \text{ W/m}^2 = 0.51 \text{ W/m}^2, \\ \alpha_{\text{N}_2\text{O}} &= \frac{0.16}{\ln\left(\frac{319}{270}\right)} \text{ W/m}^2 = 0.96 \text{ W/m}^2.\end{aligned}$$

b) Med  $G_f = 0.78 \text{ K}\cdot\text{m}^2/\text{W}$ . som i forrige oppgave, finner vi:

$$\Delta T = G_f F = \alpha G_f \ln\left(\frac{A(t)}{A(0)}\right) \implies A(t) = A(0) e^{\Delta T / \alpha G_f},$$

som gir henholdsvis:

$$\begin{aligned}A_{\text{CO}_2}(t) &= 280 e^{0.8/5.5 \cdot 0.78} \text{ ppm} = 337 \text{ ppm}, \\ A_{\text{CH}_4}(t) &= 0.7 e^{0.8/0.51 \cdot 0.78} \text{ ppm} = 5.2 \text{ ppm}, \\ A_{\text{N}_2\text{O}}(t) &= 270 e^{0.8/0.96 \cdot 0.78} \text{ ppb} = 790 \text{ ppb}.\end{aligned}$$

Dersom vi i stedet bruker  $G_f = G_f^{(0)} = 0.31 \text{ K}\cdot\text{m}^2/\text{W}$ , blir tallene  $A_{\text{CO}_2}(t) = 448 \text{ ppm}$ ,  $A_{\text{CH}_4}(t) = 110 \text{ ppm}$  og  $A_{\text{N}_2\text{O}}(t) = 4000 \text{ ppb}$ . Tallene er med andre ord svært følsomme for verdien av  $k$  som brukes i beregningen av følsomhetsfaktoren  $G_f = k G_f^{(0)}$ .

OPPGAVE 34:

a) Vi finner endringen i massetettheten som:

$$\Delta\sigma = \frac{\Delta m}{4\pi R_E^2} = \frac{150 \cdot 10^{12}}{4 \cdot 3.14 \cdot (6.37 \cdot 10^6)^2} \text{ kg/m}^2 = 0.29 \text{ kg/m}^2.$$

b) Karbon-andelen i  $\text{CO}_2$  er  $c = A_C / (A_C + 2A_O) = 12 / (12 + 32) = 0.27$ . Da blir endringen i massetettheten av karbon  $\Delta\sigma_C = c\Delta\sigma = 0.27 \cdot 0.29 \text{ kg/m}^2 = 78 \text{ g/m}^2$ .

c) Den samlede massen cellulose vi kan få blir  $m_c = \Delta m / 0.40 = c \cdot \Delta m / 0.4 = 100 \text{ Gt}$ .

d) Hvis vi antar at trærne består bare av cellulose og veier  $m_t = 500 \text{ kg}$ , får vi  $N = m_c / m_t = 200 \cdot 10^9$  trær. Hvis hvert tre krever arealet  $A_t = 10 \text{ m}^2$ , blir det samlede arealet  $A = N_t A_t = 2.0 \cdot 10^{12} \text{ m}^2 = 2 \text{ millioner km}^2$ . Dette tilsvarer 6 ganger fastland-Norges areal.

e) Dette kan nå beregnes på flere måter. Av b) finner vi at massetettheten av cellulose blir  $\sigma_c = \Delta\sigma_C / 0.4 = 0.195 \text{ kg/m}^2$ . Tykkelsen på finérlaget blir da  $h = m_c / \rho = 0.00039 \text{ m} = 0.39 \text{ mm}$ .

EKAMENSPPGAVE 2, 2010H.