# Oblig 6

Oskar Idland

#### Oppgave 1

Ettersom E er gitt av y og har  $\hat{k}$  i utrykket vet vi at feltet går i z retning og bølgen beveger seg i y-retning. Det er da trivielt via høyrehåndsregelen at B er gitt ved følgende.

$$B(y,t) = B_0 \cos(ky - \omega t)\hat{i} \quad , \quad B_0 = E_0/c$$

Bølgelengden  $\lambda$  er gitt ved  $\lambda = 2\pi c_0/\omega = 2\pi 2.99 \cdot 10^8/2.9 \cdot 10^{13} \approx 2\pi 10^{-5}$ . En slik bølgelengde ligger i det infrarøde spekteret.

#### Oppgave 2

Vi vet at  $E_0 = cB_0$ 

$$1.9 \neq \underbrace{3 \cdot 10^8 \cdot 1.05}_{3.15 \cdot 10^8}$$

Utrykket stemmer ikke og vi vet dermed at målingen er feil.

### Oppgave 3

Intensiteten er proporsjonal med avstanden til kilden.

$$I_{\min} = \frac{0.7}{4\pi \cdot 0.07^2} = 11.4$$
 ,  $I_{\max} = \frac{1}{4\pi \cdot 0.07^2} = 16.2$ 

Vi ser at intensiteten ligger mellom 11.4 og  $16.2~W/m^2$ . I rapporten står det at grenseverdien lå mellom 2-  $10~W/m^2$  og har en middelverdi på 0.01 samt en medianverdi på  $0.0003~W/m^2$ . Dette er langt unna hva vi har funnet. Våre målinger ble gjort under suboptimale forhold hvor mobilen måtte jobbe hardere for å opprettholde stabil forbindelse. Til vanlig vil ikke intensiteten være så høy.

## Oppgave 4

Vi vet at summen av kreftene F kommer fra solas gravitasjonskraft  $F_{\odot}$  og kraften fra trykket i solen  $F_{\rm P}$ . Videre vet vi også at trykket fra strålingen er gitt ved p=I/c. Som gir  $F_{\rm p}=P_0A_{\rm støvkorn}/cA_{\odot}$ , hvor  $A_{\rm støvkorn}$  er tverrsnittet til kuleflaten og  $A_{\odot}$  er overflate arealet til en kule med radius R. For enkelthetens skyld regner vi på alt radielt.

$$F = F_{\odot} + F_{\rm P}$$
 
$$F(\hat{r}) = -G \frac{mM_{\odot}}{R^2} \hat{r} + \frac{\pi r^2 P_0}{4\pi c R^2} \hat{r}$$

Videre finner vi når kreftene balanserer hverandre da F = 0.

$$G\frac{mM_{\odot}}{R^2}\hat{r} = \frac{r^2P_0}{4cR^2}\hat{r}$$

Vi kjenner ikke massen mmen kan finne et utrykk for dette ved bruk av tettheten  $\rho$  og radiusen r

$$\begin{split} G\frac{4\pi r^3\rho M_{\odot}}{3R^2}\hat{r} &= \frac{r^2P_0}{4cR^2}\hat{r}\\ r &= \frac{3P_0}{16\pi c\rho GM_{\odot}} \approx 167~\mathrm{nm} \end{split}$$