

## Løsningsforslag til øving 9

## Oppgave 1

$$\begin{aligned}
& \nabla \cdot \mathbf{a} \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) \\
&= \left( \hat{x} \frac{\partial}{\partial x} + \hat{y} \frac{\partial}{\partial y} + \hat{z} \frac{\partial}{\partial z} \right) \cdot \mathbf{a} \cos(k_x x + k_y y + k_z z - \omega t) \\
&= -(\hat{x} k_x + \hat{y} k_y + \hat{z} k_z) \cdot \mathbf{a} \sin(k_x x + k_y y + k_z z - \omega t) \\
&= -\mathbf{k} \cdot \mathbf{a} \sin(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
& \nabla \times \mathbf{a} \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) \\
&= \hat{x} \frac{\partial}{\partial y} a_z \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) - \hat{x} \frac{\partial}{\partial z} a_y \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) \\
&\quad + \hat{y} \frac{\partial}{\partial z} a_x \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) - \hat{y} \frac{\partial}{\partial x} a_z \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) \\
&\quad + \hat{z} \frac{\partial}{\partial x} a_y \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) - \hat{z} \frac{\partial}{\partial y} a_x \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) \\
&= -[\hat{x}(k_y a_z - k_z a_y) + \hat{y}(k_z a_x - k_x a_z) + \hat{z}(k_x a_y - k_y a_x)] \sin(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t) \\
&= -\mathbf{k} \times \mathbf{a} \sin(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)
\end{aligned}$$

## Oppgave 2

Helt generelt vil vi ha, for en elektromagnetisk bølge som forplanter seg i retning  $\hat{k}$  og som er polarisert i retning  $\hat{n}$  (med  $\hat{n} \perp \hat{k}$ ):

$$\mathbf{E} = \hat{n} E_0 \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)$$

Alternativt kunne vi selvsagt ha brukt sinus i stedet for cosinus. Ettersom  $c = \omega/k$ , der  $k = |\mathbf{k}|$  (slik at  $\mathbf{k} = k\hat{k}$ ), kan vi også skrive

$$\mathbf{E} = \hat{n} E_0 \cos[\omega(t - \hat{k} \cdot \mathbf{r}/c)]$$

I kartesiske koordinater er  $\mathbf{r} = x\hat{x} + y\hat{y} + z\hat{z}$ . Magnetfeltet  $\mathbf{B}$  kan deretter bestemmes ved hjelp av relasjonen som vi utledet fra Faraday-Henrys lov, nemlig

$$\omega \mathbf{B} = \mathbf{k} \times \mathbf{E}$$

eller

$$\mathbf{B} = \frac{\mathbf{k}}{\omega} \times \mathbf{E} = \frac{1}{c} \hat{k} \times \mathbf{E}$$

a) Forplantning i negativ  $z$ -retning betyr at  $\hat{k} = -\hat{z}$ . Polarisering i  $y$ -retning betyr at  $\hat{n} = \hat{y}$ .  
Dermed:

$$\mathbf{E} = \hat{y}E_0 \cos[\omega(t + z/c)]$$

(Merk at fasen  $\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t$  innbefatter alle mulige retninger i rommet, slik at fortegnet som angir forplantning i positiv eller negativ retning i det endimensjonale tilfellet kommer automatisk ut på riktig måte.) Det tilhørende magnetfeltet er

$$\begin{aligned} \mathbf{B} &= \frac{1}{c} \hat{k} \times \mathbf{E} \\ &= \frac{1}{c} (-\hat{z}) \times \hat{y}E_0 \cos[\omega(t + z/c)] \\ &= \hat{x} \frac{E_0}{c} \cos[\omega(t + z/c)] \end{aligned}$$

Kartesiske komponenter av  $\mathbf{k}$  og  $\hat{n}$ :

$$\begin{aligned} k_x = k_y = 0 \quad , \quad k_z = -\frac{\omega}{c} \\ n_x = n_z = 0 \quad , \quad n_y = 1 \end{aligned}$$

b) Forplantning i retning  $(1, 1, 1)$  betyr at vi kan skrive

$$\mathbf{k} = a(\hat{x} + \hat{y} + \hat{z})$$

Samtidig har vi  $k = \omega/c$  slik at

$$\frac{\omega}{c} = a\sqrt{1+1+1} = \sqrt{3}a$$

dvs  $a = \omega/\sqrt{3}c$ . Dermed:

$$\mathbf{k} = \frac{\omega}{\sqrt{3}c} (\hat{x} + \hat{y} + \hat{z})$$

og

$$\hat{k} = \frac{1}{\sqrt{3}} (\hat{x} + \hat{y} + \hat{z})$$

Polarisering i et plan parallelt med  $xy$ -planet betyr at vi kan skrive

$$\hat{n} = n_x \hat{x} + n_y \hat{y}$$

Gauss' lov brukte vi til å vise at  $\mathbf{k} \cdot \mathbf{E} = 0$ , som her betyr at  $\hat{k} \cdot \hat{n} = 0$ , og som gir

$$(\hat{x} + \hat{y} + \hat{z}) \cdot (n_x \hat{x} + n_y \hat{y}) = n_x + n_y = 0$$

dvs  $n_y = -n_x$ . Etersom  $|\hat{n}| = 1$ , finner vi  $n_x = 1/\sqrt{2}$  og  $n_y = -1/\sqrt{2}$  (eller omvendt, hvis du foretrekker det). Alt i alt:

$$\mathbf{E} = \frac{1}{\sqrt{2}} (\hat{x} - \hat{y}) E_0 \cos \left[ \omega \left( t - \frac{x+y+z}{\sqrt{3}c} \right) \right]$$

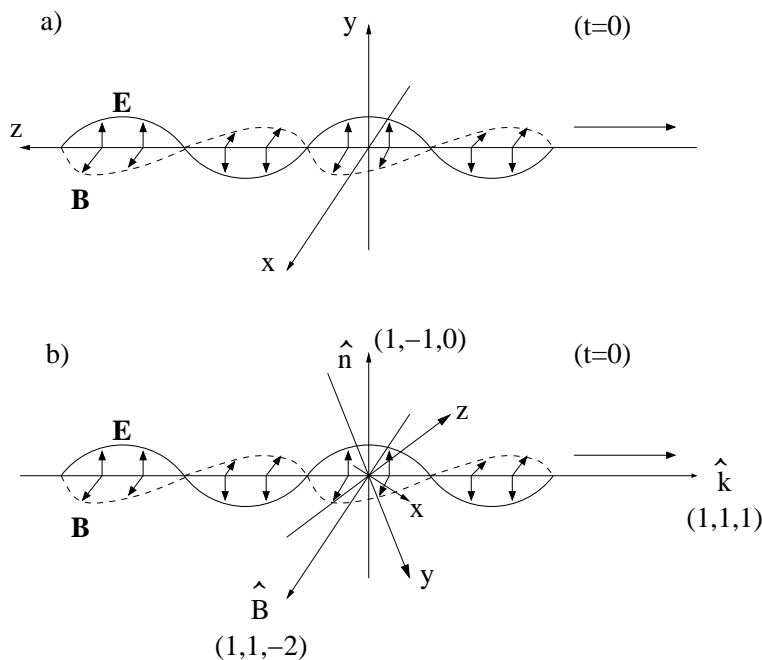
Det tilhørende magnetfeltet blir

$$\begin{aligned} \mathbf{B} &= \frac{1}{c} \hat{\mathbf{k}} \times \mathbf{E} \\ &= \frac{1}{c} \frac{1}{\sqrt{3}} (\hat{x} + \hat{y} + \hat{z}) \times \frac{1}{\sqrt{2}} (\hat{x} - \hat{y}) E_0 \cos \left[ \omega \left( t - \frac{x+y+z}{\sqrt{3}c} \right) \right] \\ &= \frac{E_0}{\sqrt{6}c} (\hat{x} + \hat{y} - 2\hat{z}) \cos \left[ \omega \left( t - \frac{x+y+z}{\sqrt{3}c} \right) \right] \end{aligned}$$

Kartesiske komponenter av  $\mathbf{k}$  og  $\hat{n}$ :

$$\begin{aligned} k_x &= k_y = k_z = \frac{\omega}{\sqrt{3}c} \\ n_x &= -n_y = \frac{1}{\sqrt{2}}, \quad n_z = 0 \end{aligned}$$

Oppgaven spurte ikke om noen figur, men vi tar den med her likevel:



### Oppgave 3

Hvis flaten absorberer all strålingen fullstendig, overføres all strålingens impuls til flaten. Dermed:

$$P_{\text{rad}} = \frac{I}{c} = \frac{1300}{3 \cdot 10^8} = \frac{1.3}{3} \cdot 10^{-5} \text{ N/m}^2$$

Hvis flaten reflekterer all strålingen fullstendig, blir impulsoverføringen dobbelt så stor. Dermed:

$$P_{\text{rad}} = \frac{2I}{c} = \frac{2 \cdot 1300}{3 \cdot 10^8} = \frac{2.6}{3} \cdot 10^{-5} \text{ N/m}^2$$

Det atmosfæriske trykket er  $P_{\text{atm}} = 10^5 \text{ N/m}^2$ . Det betyr at strålingstrykket fra sola er forsvinnende lite i forhold:

$$\frac{P_{\text{rad}}}{P_{\text{atm}}} \sim 10^{-10}$$

## Oppgave 4

Poyntings vektor:

$$\mathbf{S} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{E} \times \mathbf{B} = \frac{\mu_0 p_0^2 \omega^4 \sin^2 \theta}{16\pi^2 c r^2} \cos^2[\omega(t - r/c)] \hat{\theta} \times \hat{\phi}$$

Med hensyn til retninger, kan vi tenke oss at vi befinner oss i en posisjon på et kuleskall med radius  $r$ , slik at  $z$ -aksen går gjennom sentrum av kula, fra sørpol til nordpol. Dermed peker  $\hat{\theta}$  sørover og  $\hat{\phi}$  østover, slik at kryssproduktet mellom disse to blir en enhetsvektor som peker radielt utover, dvs  $\hat{r}$ . Altså:

$$\mathbf{S} = \frac{\mu_0 p_0^2 \omega^4 \sin^2 \theta}{16\pi^2 c r^2} \cos^2[\omega(t - r/c)] \hat{r}$$

Strålingsintensiteten får vi ved å ta et tidsmiddel over en periode av Poyntings vektor. Her er det bare faktoren  $\cos^2[\omega(t - r/c)]$  som avhenger av tiden, og ettersom  $\cos^2 x + \sin^2 x = 1$ , samt at middelverdien av  $\cos^2 x$  og  $\sin^2 x$  over en periode må være like store, har vi umiddelbart at  $\langle \cos^2 x \rangle = \langle \sin^2 x \rangle = 1/2$ . Følgelig:

$$\langle \mathbf{S} \rangle = \frac{\mu_0 p_0^2 \omega^4 \sin^2 \theta}{32\pi^2 c r^2} \hat{r}$$

(I oppgaveteksten er intensiteten  $I(\mathbf{r})$  gitt som en *vektor*, hvilket ikke er riktig; intensitet er en skalar størrelse.)

Total utstrålt energi pr tidsenhet finner vi ved å legge sammen bidragene utsendt gjennom alle biter  $d\mathbf{A}$  av ei hel kuleflate med radius  $r$ . Dvs:

$$\langle P \rangle = \oint \langle \mathbf{S} \rangle \cdot d\mathbf{A}$$

Her er

$$d\mathbf{A} = r^2 \sin \theta d\theta d\phi \hat{r}$$

se Rottmann eller elmagkurset fra i vår. Dermed:

$$\langle P \rangle = \frac{\mu_0 p_0^2 \omega^4}{32\pi^2 c} \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^\pi \sin^3 \theta d\theta$$

Integralet over  $\phi$  gir rett og slett en faktor  $2\pi$ . Integralet over  $\theta$  kan vi sikkert finne i Rottmann. Alternativt kan vi skrive om:

$$\begin{aligned} \sin^3 \theta &= \left[ \frac{1}{2i} (e^{i\theta} - e^{-i\theta}) \right]^3 \\ &= -\frac{1}{4} \cdot \frac{1}{2i} [e^{3i\theta} - 3e^{i\theta} + 3e^{-i\theta} - e^{-3i\theta}] \\ &= -\frac{1}{4} [\sin 3\theta - 3 \sin \theta] \end{aligned}$$

Og nå klarer vi å integrere:

$$\begin{aligned}\int_0^\pi \sin^3 \theta \, d\theta &= -\frac{1}{4} \int_0^\pi [\sin 3\theta - 3 \sin \theta] \, d\theta \\ &= -\frac{1}{4} \left[ -\frac{1}{3} \cos 3\theta + 3 \cos \theta \right]_0^\pi \\ &= -\frac{1}{4} \left[ \frac{1}{3} + \frac{1}{3} - 3 - 3 \right] \\ &= \frac{4}{3}\end{aligned}$$

Total utstrålt effekt blir dermed

$$\langle P \rangle = \frac{\mu_0 p_0^2 \omega^4}{12\pi c}$$

som vi skulle vise.