

Oppgave 1

a)

Vinkelfrekvens :

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = \frac{2\pi}{25} \text{ rad/s} \approx \underline{\underline{0,25 \text{ rad/s}}}$$

Bølgelengde :

$$\lambda = \frac{2\pi}{k} = \frac{2\pi}{\omega^2/g} = \frac{g T^2}{2\pi} \approx \underline{\underline{980 \text{ m}}}$$

b) For bølgelengdekomponent med $T = T_1 = 25 \text{ s}$

Fasehastighet :

$$V_f = \frac{\omega}{k} = \frac{g}{\omega} = \frac{g T_1}{2\pi} \approx 39,1 \text{ m/s} \approx \underline{\underline{39 \text{ m/s}}}$$

($\omega^2 = g/k$, dvs $\frac{\omega^2}{k} = \frac{g}{\omega}$)

Gruppehastighet :

$$V_g = \frac{d\omega}{dk} = \frac{d}{dk} (gk)^{1/2} = \frac{1}{2} (g/k)^{1/2}$$

(1)

$$= \frac{1}{2} \frac{g}{\omega} = \frac{1}{2} V_f \approx 19,5 \text{ m/s} \approx \underline{\underline{20 \text{ m/s}}}$$

2

c) For bølgebrygdekomponenten med $T = T_2 = 19\text{s}$:

$$v_g = \frac{1}{2} \frac{g}{\omega} = \frac{1}{2} \frac{g T_2}{2\pi} \approx 14,8 \text{ m/s} \approx \underline{\underline{15 \text{ m/s}}}$$

Vi kaller tiden fra stormen begynner til vi ser bølger med $T = T_1$ for τ og har da:

$$L = V_{S,T_1} \cdot \tau = V_{S,T_2} \cdot (\tau + 48 \text{ timer}) = V_{S,T_2} (\tau + 1,728 \cdot 10^5 \text{ s})$$

som gir:

$$\tau = \frac{V_{S,T_2}}{V_{S,T_1} - V_{S,T_2}} \cdot 1,728 \cdot 10^5 \text{ s} \approx \underline{\underline{5,44 \cdot 10^5 \text{ s}}}$$

Derved for avstanden L :

$$L = V_{g,T_1} \cdot \tau \approx 1,06 \cdot 10^7 \text{ m} \approx \underline{\underline{11000 \text{ km}}}$$

d) Her har vi

$$V_f = \frac{\omega}{k} = \sqrt{gD} = \frac{d\omega}{dk} = V_g$$

avhengig av ω . Altso forplanter alle bølgende komponentene (som denne klasjenen gjelder for) med samme hastighet og vi får like oppspalting av disse komponentene i tilnærmede cosinusbølger.

Oppgave 2

a) Totalt felt E_θ i et punkt P er gitt ved:

$$\begin{aligned} E_\theta &= E_1 + E_2 \\ &= E_0 \left\{ \cos [kr - wt - \varphi] + \cos [k(r + \Delta r) - wt - \varphi] \right\} \end{aligned} \quad (1)$$

$$\text{Oppgitt: } \cos a + \cos b = 2 \cos \frac{a+b}{2} \cdot \cos \frac{a-b}{2} \quad (2)$$

(2) i (1) med $a = k(r + \Delta r) - wt - \varphi$ og $b = kr - wt - \varphi$ gir:

$$E_\theta = 2E_0 \cos \left[k(r + \frac{\Delta r}{2}) - wt - \varphi \right] \cos \left(-\frac{k\Delta r}{2} \right) \quad (3)$$

Ved figurbetrakting:

$$\Delta r = d \sin \theta \quad (4)$$

(4) inn i (3) gir

$$E_\theta = 2E_0 \cos \left(\frac{kd \sin \theta}{2} \right) \cos \left[k(r + \frac{d \sin \theta}{2}) - wt - \varphi \right] \quad (5)$$

Q.E.D.

Vi ser at totalfeltet er symmetrisk omkring normalen til midtstøpperen i spalte skyermen.

b) For et gitt punkt P på observasjons skyermen kan totalfeltet E_θ i (5) skrives

$$E_\theta = E_{\theta_0} \cos (wt + \varphi) \quad (6)$$

med amplituden

$$E_{\theta_0} = 2E_0 \cos \left(\frac{kd \sin \theta}{2} \right) \quad (7)$$

og

$$\varphi_1 = k(r + \frac{\Delta r}{2}) - \varphi = \text{konstant for gitt } P \quad (8)$$

Intensiteten til en harmonisk elektromagnetisk bølge i vacuum med amplituden E_0 er da (jfr. formelsamling i fysikk 3) :

$$\begin{aligned} I_0 &= \epsilon_0 c \overline{E^2} = \frac{1}{2} \epsilon_0 c E_0^2 \\ &= \frac{1}{2} \epsilon_0 c (2E_0 \cos \frac{kd \sin \theta}{2})^2 = 2\epsilon_0 c E_0^2 \cos^2 \frac{kd \sin \theta}{2} \end{aligned} \quad (9)$$

Vi får maksimum lysintensitet når :

$$\frac{kd \sin \theta}{2} = M\pi, \quad M = 0, \pm 1, \pm 2, \dots \quad (10)$$

eller

$$\sin \theta = \frac{M\lambda}{d}, \quad M = 0, \pm 1, \pm 2, \dots \quad (11)$$

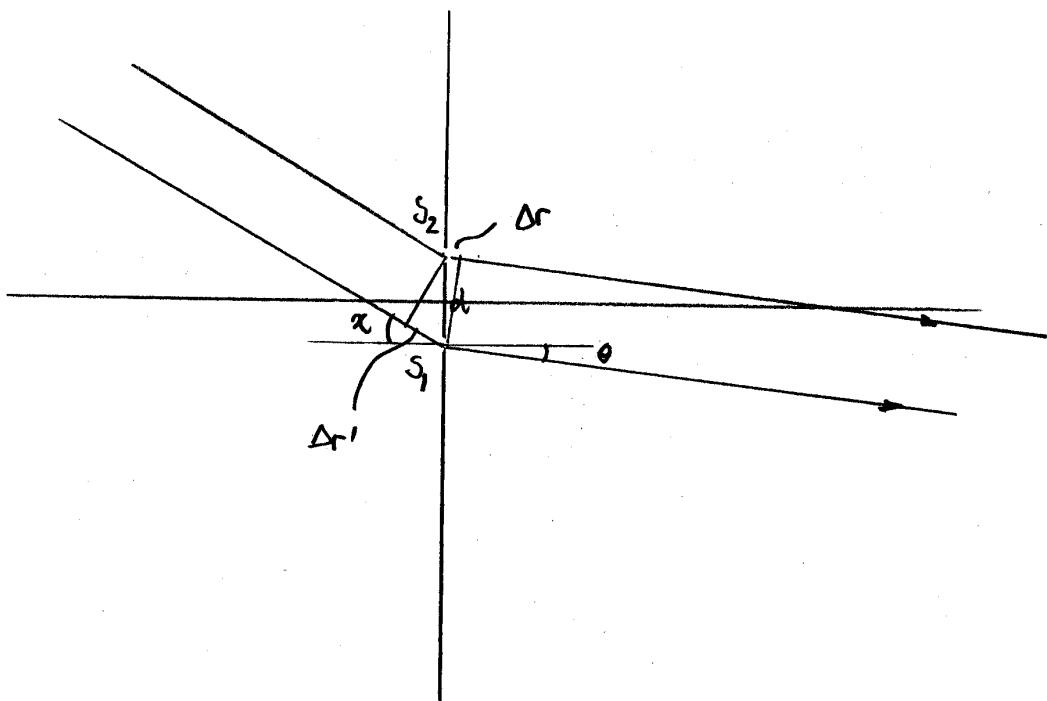
$$\text{der } |M| \leq d/\lambda$$

- c) De elektriske feltene fra spalt S_1 og S_2 kan i et punkt P på observasjonsstjernen nå uttrykkes ved :

$$E_1 = E_0 \cos [k(r + \Delta r) - \omega t - \varphi] \quad (12)$$

$$E_2 = E_0 \cos [k(r + \Delta r') - \omega t - \varphi] \quad (13)$$

hvor ganglengdeforskjellen Δr tar vare på at lys som når P gjennom S_1 , må gå en lengre veg enn lys fra S_2 , mens $\Delta r'$ tar vare på at lys som når P gjennom S_2 , må gå en lengre veg før det kommer til spaltestjernen enn lys som går gjennom S_1 (se figur)



Ked figur betraktning:

$$\Delta r = d \sin \theta$$

$$\Delta r' = d \sin \chi$$

Lysets intensitetsfordeling på obserasjonskjermen kan da finnes ved direkte utregning som i plt b, eller enkelt, ved å innse at siden ganglengde forskjell er en relativ størrelse, kan felbene skrives:

$$E_1 = E_0 \cos [kr - wt - \varphi] \quad (14)$$

$$E_2 = E_0 \cos [k(r + \Delta r' - \Delta r) - wt - \varphi] \quad (15)$$

og at resultatene fra plt b) kan brukes direkte ved å erstatte $\Delta r = d \sin \theta$ med $\Delta r' - \Delta r = d(\sin \chi - \sin \theta)$

Dvs.

$$I_\theta = 2\epsilon_0 c E_0^2 \cos^2 \frac{kd(\sin \chi - \sin \theta)}{2} \quad (16)$$

- d) I første forsøk observeres helt klare maksima på hele observasjonskjermen. Med $d = 50 \mu\text{m}$ og $\lambda = 500 \text{ nm}$ gir resultatet fra a) at det vi serer 100 maksima til hver side for 0'te ordens maksimum. En kan av dette slutte at det inntilsende lyset må ha en koherens lengde lengre enn den maksimale ganglengdeforskjellen for lys som passerer gjennom S_1 og S_2 , i dette tilfelle: $l_c > \Delta r_{m=100} = d = 50 \mu\text{m}$

I det andre forsøket observeres kun 5 nøytralende klare maksima på hver side av 0'te ordens maksimum. En kan av dette slutte at koherens lengden til lyset er omtrent like gangelengde forskjellen for lys fra S_1 og S_2 i det 5'te ordens interferensmaksimum.

Fra plot a) har vi at

$$l_c \sim \Delta r_{m=5} = d \sin \theta_{m=5} = d \cdot \frac{5\lambda}{d} = 5\lambda = 5 \cdot 500 \text{ nm} = 2.5 \mu\text{m}$$

8

Oppgave 3

a) Tidsdifferansen i s' er:

$$\Delta t' = \gamma \Delta t = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \Delta t$$

$$= \frac{1}{\sqrt{1 - 0,855^2}} \cdot 5,35 \mu s$$

$$\approx \underline{\underline{10,3 \mu s}}$$

b) $t_1' = \gamma \left(t_2 - \frac{u}{c^2} x_2 \right) = 0$

$$t_2' = \gamma \left(t_2 - \frac{u}{c^2} x_2 \right)$$

$$= \gamma \left(t_2 - \frac{\beta}{c} x_2 \right)$$

$$= -3,15 \mu s$$

og dermed

$$\Delta t' = t_2' - t_1' = \underline{\underline{-3,15 \mu s}}$$

9

At $\Delta t'$ er negativ ~~at~~^{betyr} i s' glimter det røde lyset nå først. Dette er ikke noe merkelig fordi i følge Einsteins spesielle relativitetsteori er samtidighet avhengig av referansesystemet og derfor også hva som skjer først og sist.