## Ferienkurs Experimentalphysik 2

# Lösung Übungsblatt 4

Tutoren: Elena Kaiser und Matthias Golibrzuch

## 6 Elektromagnetische Wellen

#### 6.1 Kugelwelle

Zeigen sie dass die Kugelwelle  $\xi = \frac{A}{r} \exp(i(kr - \omega t))$  die Wellengleichung

$$\Delta \xi = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} \tag{1}$$

löst. Wie groß ist die Ausbreitungsgeschwindigkeit der Welle?

Hinweis: Der Laplacoperator in Kugelkoordinaten ist gegeben durch

$$\Delta = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \sin(\theta)} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin(\theta) \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2(\theta)} \frac{\partial^2}{\partial \phi^2}$$
 (2)

## Lösung

Einsetzen und explizites Ausrechnen von beiden Seiten der Wellengleichung liefert

$$\Delta \xi = \left(\frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r}\right) + \frac{1}{r^2 \sin(\theta)} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin(\theta) \frac{\partial}{\partial \theta}\right) + \frac{1}{r^2 \sin^2(\theta)} \frac{\partial^2}{\partial \phi^2}\right) \xi = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial \xi}{\partial r}\right) = -k^2 \xi$$

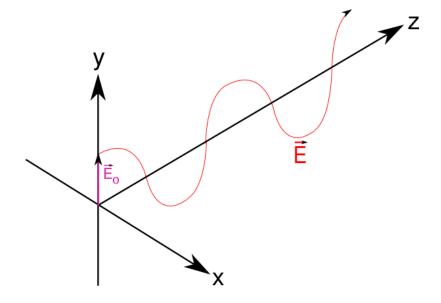
$$\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = \frac{1}{c^2} (-i\omega)^2 \xi = -\frac{\omega^2}{c^2} \xi = -k^2 \xi$$

Hierbei wurde der Zusammenhang  $\omega^2 = k^2 c^2$  ausgenutzt. Somit löst die Kugelwelle die Wellengleichung. Ebenso ist ersichtlich, dass sie sich mit v = c ausbreitet.

#### 6.2 EM-Welle 1

Eine linear polarisierte elektromagnetische Welle pflanzt sich, wie in der Abbildung gezeigt, in positive z-Richtung fort. Der Vektor des elektrischen Feldes schwingt wie angegeben entlang der y-Achse. Die Maximalamplitude beträgt  $E_0 = 1000 \frac{\rm V}{\rm m}$ , die Welle hat eine Frequenz von 1 MHz.

- a) Was ist die maximale magnetische Feldstärke  $B_0$ ?
- b) Geben Sie Betrag und Richtung des Vektors des magnetischen Feldes an einem Ort an, an dem  $\vec{E} = (0; 250 \,\text{V/m}; 0)$  ist.
- c) Was ist die kleinste Entfernung zwischen dem zuvor betrachteten Ort und dem nächsten Durchlaufen des maximalen magnetischen Feldes?



- a) Für die maximal mögliche magnetische Feldstärke ergibt sich  $B_0 = \frac{E_0}{c} = 3,3 \,\mu\text{T}.$
- b) Am beschriebenen Ort  $z_1$  hat das elektrische Feld ein Viertel des Maximalwerts, somit auch das Magnetfeld:

$$B(z_1) = \frac{E(z_1)}{c} = \frac{1}{4}B_0 = 0,83 \,\mu\text{T}$$

Die Richtung ergibt sich aus der Tatsache, dass im Vakuum das Magentfeld  $\vec{B}$  sowohl senkrecht zum elektrischen Feld  $\vec{E}$  als auch zum Wellenvektor  $\vec{k}$  steht. Das elektrische Feld ist in y-Richtung polasisiert, zeigt am Ort  $z_1$  in positive Richtung und die Welle breitet sich in positive z-Richtung aus, deshalb zeigt das Magetfeld am Ort  $z_1$  in positive x-Richtung.

c) Legt man das Koordinatensystem so, dass das Maximum bei z=0 erreicht wird, kann man von einer einfachen Kosinuswelle ausgehen.

$$B(z) = B_0 \cos(kz)$$

Die Wellenzahl k berechnet sich aus der Frequenz zu:

$$k = \frac{2\pi}{c} \cdot \nu = 20,96 \cdot 10^{-3} \frac{1}{\text{m}}$$
 (3)

Der Ort  $z_1$  ist dann die gesuchte Entfernung.

$$z_1 = \frac{1}{k} \arccos\left(\frac{B(z_1)}{B_0}\right) = 63 \,\mathrm{m}$$

#### 6.3 EM-Welle 2

Eine ebene, harmonische, monochromatische ( $\lambda = 500\,\mathrm{nm}$ ) elektromagnetische Welle breite sich im Vakuum entlang der x-Achse aus. Die Amplitude des elektrischen Felds betrage  $E_0 = 100\,\mathrm{V/m}$  und sei in z-Richtung polarisiert. Weiterhin sei  $\vec{E}(\vec{r}=0,t=0) = E_0\vec{e}_z$  vorgegeben.

- a) Geben sie die Kreisfrequenz  $\omega$  und den Wellenvektor  $\vec{k}$  an.
- b) Geben sie  $\vec{E}(\vec{r},t)$  an und berechnen sie das dazugehörige  $\vec{B}(\vec{r},t)$ .
- c) Bestimmen sie die Energiedichte, die Intensität sowie die Richtung des Energieflusses.

a) Der Betrag des Wellenvektors ist duch die Wellenlänge  $\lambda$  fest vorgeben. Die Richtung von  $\vec{k}$  ist gleich der Ausbreitungsrichtung der elektromagnetischen Welle.

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} = 12,57 \cdot 10^6 \, \frac{1}{\text{m}} \tag{4}$$

$$\vec{k} = k\vec{e}_x \tag{5}$$

Für die Kreisfrequenz  $\omega$  gilt folgender Zusammenhang.

$$c = \frac{\omega}{k} \Rightarrow \omega = c \cdot k = 3,77 \cdot 10^{15} \frac{1}{s}$$
 (6)

b) Das elektrische Feld dieser Welle ist über die Anfangsbedingung festgelegt.

$$\vec{E}(\vec{r},t) = E_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t) \vec{e}_z = E_0 \cos(kx - \omega t) \vec{e}_z$$

Das Magnetfeld der Welle steht sowohl senkrecht zum Wellenvektor  $\vec{k}$  als auch zum elektrischen Feld.

$$\vec{B}(\vec{r},t) = \frac{1}{\omega}(\vec{k} \times \vec{E}) = -\frac{kE_0}{\omega}\cos(kx - \omega t)\vec{e_y} = -\frac{E_0}{c}\cos(kx - \omega t)\vec{e_y}$$
 (7)

c) Die Energiedichte  $w_{em}$  und die Intensität I der elektromagnetischen Welle sind gegeben durch:

$$w_{em} = \frac{1}{2}\epsilon_0(E^2 + c^2B^2) = \epsilon_0 E^2 = 8,854 \cdot 10^{-8} \frac{\text{N}}{\text{m}^2}$$
 (8)

$$I = c\epsilon_0 E^2 = 26,54 \frac{N}{m \cdot s}$$
 (9)

Um die Richtung des Energieflusses zu bestimmen wird der Poynting-Vektor berechnet.

$$\vec{S} = \vec{E} \times \vec{H} = \epsilon_0 c^2 (\vec{E} \times \vec{B}) = \epsilon_0 c E^2 \vec{e}_x = I \vec{e}_x \tag{10}$$

Die elektromagnetische Welle transportiert somit Energie in Richtung der Ausbreitungsrichtung.

### 7 Relativitätstheorie

#### 7.1 Lorentztransformation

S' bewegt sich in positive x-Richtung mit der Geschwindigkeit v=0,25c zum S-System, so dass die Ursprünge der Koordinatensysteme zur Zeit t=t'=0 in Deckung sind. Im S'-System blitzen die Lampe 1 am Ort  $x_1'=2\cdot 10^6$  km zur Zeit  $t_1'=40$  s und die Lampe 2 am Ort  $x_2'=-4\cdot 10^6$  km zur Zeit  $t_2'=45$  s auf. Berechnen Sie die Orte  $x_1$  und  $x_2$  sowie die Zeiten  $t_1$  und  $t_2$  für diese Ereignisse im S-System.

Für die Lorentztransformation muss zunächst der Lorentzfaktor berechnet werden.

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{4}{\sqrt{15}} = 1,033 \tag{11}$$

Für das Ereignis 1 (Lichtblitz der Lampe 1) kann nun eine Lorentztransformation vom bewegten System S' in das System S durchgeführt werden.

$$x = \gamma(x' + vt') \Rightarrow x_1 = 5, 2 \cdot 10^6 \text{ km}$$
  
$$t = \gamma \left(t' + \frac{v}{c^2}x'\right) \Rightarrow t_1 = 43 \text{ s}$$

Analog berechnen sich die Koordinaten des Ereignisses 2 (Lichtblitz der Lampe 2).

$$x_2 = -0.65 \cdot 10^6 \,\mathrm{km}$$
  
 $t_2 = 43 \,\mathrm{s}$ 

#### 7.2 Raumschiffe

Zwei Raumschiffe  $R_1$  und  $R_2$  starten zur Erdzeit t=0 für eine Forschungsmission in Richtung des Sternbildes Cygnus (Schwan). Mit der Erdstation sei das System S(t,x), mit dem Raumschiff  $R_1$  das System S'=(t',x') und mit dem Raumschiff  $R_2$  das System S''=(t'',x'') fest verbunden. Bezogen auf die Erdstation hat das Raumschiff  $R_1$  die Geschwindigkeit  $v_1=0,6c$  und das Raumschiff  $R_2$  die Geschwindigkeit  $v_2=0,8c$ . Die Borduhren sowie die Missionsuhr auf der Erdstation wurden beim Start synchronisiert und die Systeme S, S' und S'' seien gleich orientiert.

- a) Zeichnen Sie ein Minkowski-Diagramm für das S-System und tragen sie Weltlinien der Raumschiffe  $R_1$  und  $R_2$  ein.
- b) Bestimmen Sie die Geschwindigkeit des Raumschiffs  $R_2$  im System des Raumschiffs  $R_1$ .

Zum Zeitpunkt  $t_1 = 1$ h wird zur Kontrolle der Raumschiffe ein Lichtspruch an sie versandt. Der Lichtspruch wird von Raumschiff  $R_2$  zum Zeitpunkt  $t_2''$  (Ereignis P) sofort beantwortet und zur Erdstation zurückgesandt und trifft dort zum Zeitpunkt  $t_3$  ein.

c) Tragen sie das Ereignis P in das Minkowski-Diagramm ein und berechnen sie die Zeit  $t_3$ 

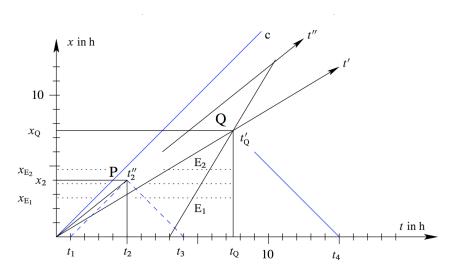
Nach  $t'_P = 10\,\mathrm{h}$  Flugzeit registriert das Raumschiff  $R_1$  (Ereignis Q) gleichzeitig zwei Sternenexplosionen  $E_1(t'_Q, x'_{E1})$  und  $E_2(t'_Q, x'_{E2})$ . Der räumliche Abstand  $|x'_{E2} - x'_{E1}|$  wird zu  $\frac{8}{5}$  Lichtstunden bestimmt. Die Ereignisse  $E_1$  und  $E_2$  liegen symmetrisch zur halben bis  $t'_Q$  von  $R_1$  zurückgelegten Flugstrecke. Das Raumschiff meldet das Ereignis Q sofort per Lichtspruch an das Raumschiff  $R_2$  und die Erdstation. Auf der Erde trift die Nachricht zum Zeitpunkt  $t'_4$  und auf  $R_2$  zum Zeitpunkt  $t''_4$  ein.

- d) Tragen Sie das Ereignis Q in das Minkowski-Diagramm ein. Berechnen sie die Zeitpunkte  $t_4$  und  $t_4''$ . Verwenden sie ihre Ergebnisse aus Teilaufgaben 1b) und c).
- e) Berechnen sie die räumlichen Koordinaten  $x_{E1}$  und  $x_{E2}$  der Ereigniss  $E_1$  und  $E_2$  im System S. Tragen sie dann die beiden Ereignisse in das Minkowski-Diagramm ein. Welche Bedeutung hat die Linie, auf der Die Ereignisse Q,  $E_1$  und  $E_2$  liegen?

Für die späteren Berechnungen werden zunächst die Lorentzfaktoren der beiden Raumschiffe benötigt.

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \Rightarrow \gamma_1 = \frac{5}{4} \text{ und } \gamma_2 = \frac{5}{3}$$
 (12)

Hierbei ist  $\beta = \frac{v}{c}$ .



a)

b)  $v_2 = \frac{\Delta x_2}{\Delta t_2}$  ist die Geschwindigkeit des Raumschiffs  $R_2$  im Erdsystem. Lorentztransformation in das System S':

$$ct' = \gamma(ct - \beta x) \tag{13}$$

$$x' = \gamma(x - \beta ct) \tag{14}$$

$$\Rightarrow \frac{x'}{ct'} = \frac{x - \beta ct}{ct - \beta x} = \frac{\frac{x}{t} - \beta c}{c - \beta \frac{x}{t}}$$

somit

$$v_2' = \frac{\Delta x'}{\Delta t'} = \frac{\frac{\Delta x}{\Delta t} - \beta c}{1 - \frac{\beta}{c} \frac{\Delta x}{\Delta t}} = \frac{v_2 - v_1}{1 - \frac{v_1 v_2}{c^2}} = \frac{5}{13}c$$

c) Das Raumschiff  $R_2$  befindet sich im Bezugssystem der Erde am Ort

$$x_R = v_2 \cdot t \tag{15}$$

Der Lichtspruch befindet sich hingegen am Ort

$$x_S = c(t - t_1) \tag{16}$$

Um den Zeitpunkt  $t_2$  zu bestimmen wird die Bedingung ausgenutzt, dass der Lichtspruch am Raumschiff ankommt, wenn beide am selben Ort  $x_R = x_S = x_2$ .

$$v_2 \cdot t_2 = c(t_2 - t_1) \Rightarrow t_2 = \frac{c}{c - v_2} t_1 = 5 \,\text{h}$$
 (17)

Die Laufzeit des Signals zum Raumschiff  $R_2$  beträgt somit

$$\Delta t = t_2 - t_1 = 4 \,\mathrm{h} \tag{18}$$

Diese Zeit differenze entspricht auch der Laufzeit des Signals vom Raumschiffs zurück zum Erdbe<br/>obachter. Für  $t_3$  folgt somit

$$t_3 = t_2 + \Delta t = 2t_2 - t_1 = 9 \,\mathrm{h} \tag{19}$$

d) Das Raumschiff  $R_1$  registriert die beiden Erignisse zur Zeit  $t'_P = 10$  h und befindet sich am Ort  $x'_Q = 0$ . Eine Lorentztranformation in das System des Erbeobachters liefert:

$$t_P = \gamma_1 \left( t_P' + \frac{v_1 x_P'}{c^2} \right) = \gamma_1 t_P' = 12,5 \,\mathrm{h}$$
 (20)

$$x_Q = \gamma_1(x_Q' + v_1 t_P') = v_1 \gamma_1 t_P' = v_1 t_P = 7,5 \text{ Lichtstunden}$$
 (21)

Um vom Ort  $x_Q$  zurück zur Erde zu kommen braucht das zur Zeit  $t_p$  vom Raumschiff  $R_1$  losgeschickte Signal die Zeit  $\Delta t_1$ .

$$\Delta t_1 = \frac{x_Q}{c} = 7,5 \,\mathrm{h}$$
 (22)

Insgesamt ergibt sich die Zeit  $t_4$ .

$$t_4 = t_p + \Delta t_1 = 20 \,\mathrm{h} \tag{23}$$

Um die Zeit  $t_4''$  zu bestimmen wird ähnlich wie in Teilaufgabe c) vorgegangen.

Wir befinden uns im Koordinatensystem des Raumschiffs  $R_1$ . Ein Beobachter bestimmt den Ort  $x'_R$  an dem sich das Raumschiff  $R_2$  befindet und den Ort  $x'_S$  an dem sich das Lichtsignal befindet.

$$x_R' = v_2' \cdot t' \tag{24}$$

$$x_S' = c(t - t_P') \tag{25}$$

Das Raumschiff  $R_2$  registriert das Signal zum Zeitpunkt  $t'_4$ .

$$x_R' = x_S' \tag{26}$$

$$v_2' \cdot t_4' = c(t_4' - t_P') \Rightarrow t_4' = \frac{c}{c - v_2'} t_P' = 16,25 \,\mathrm{h}$$
 (27)

Für die anschließende Lorentztranformation benötigen wir zunächst den Lorentzfaktor  $\gamma_2'$ .

$$\gamma_2' = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{(v_2')^2}{c^2}}} = \frac{13}{12} \tag{28}$$

Einsetzten in die Lorentztransformation der Zeit:

$$t_4'' = \gamma_2' \left( t_4' - \frac{v_2'}{c^2} x_4' \right) = \gamma_2' \left( t_4' - \frac{v_2'}{c^2} v_2' t_4' \right) = \gamma_2' \left( 1 - \frac{(v_2')^2}{c^2} \right) = \frac{t_4'}{\gamma_2'} = 15 \,\text{h}$$
 (29)

e) Der Ort  $x_Q$  an dem sich das System  $R_1$  befindet als es die beiden Ereignisse registriert wurde bereits in der vorherigen Teilaufgabe bestimmt. Die halbe Flugstrecke lässt sich somit leicht bestimmen.

$$x_S = \frac{x_Q}{2} = \frac{15}{4}$$
 Lichtstunden

Die Ereignisse liegen symmetrisch zu  $x_S$ . Der Abstand  $|x'_{E2} - x'_{E1}|$  wird in S' gemessen, der Abstand  $|x_{E2} - x_{E1}|$  in S erscheint länger.

$$|x_{E2} - x_{E1}| = \gamma_1 |x'_{E2} - x'_{E1}| = 2 \text{ Lichtstunden}$$

Die beiden Ereignisse haben somit die Koordinaten

$$x_{E_i} = x_S \pm \frac{|x_{E2} - x_{E1}|}{2} \Rightarrow x_{E1} = \frac{11}{4}$$
 Lichtstunden und  $x_{E2} = \frac{19}{4}$  Lichtstunden

Die Gerade durch die Punkte Q,  $E_1$  und  $E_2$  stellt die Gleichzeitigkeitslinie im System S' dar.

#### 7.3 Einstein-Zug

Der Einstein-Zug S' bewegt sich in positive x-Richtung mit der Geschwindigkeit v=0,6c zum Bahnhof S, so dass die Ursprünge der Koordinatensysteme am Zugende (x'=0) bzw. der hinteren Bahnsteigkante (x=0) zur Zeit t=t'=0 in Deckung sind. S' gibt zur Zeit t'=0 einen Schuss in positive x'-Richtung auf die Lokomotive ab. Er stellt fest, dass das Geschoss eine Geschwindigkeit von u'=0,8c hat und in die Lokomotive einschlägt. Anschließend bestimmt er die Länge des Zuges zu s'=3 Lichtsekunden.

- a) Welche Zuglänge s misst S?
- b) Welche Laufzeit  $\Delta t$  misst S für das Geschoss?
- c) Welche Geschwindigkeit u misst S für das Geschoss?

### Lösung

a) Um die Zuglänge s bestimmen zu können wird der Lorentzfaktor  $\gamma$  für den bewegten Zug benötigt.

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = 1,25$$

Der Zug wirkt für einen Beobachter auf dem Bahnsteig längenkontrahiert.

$$s = \frac{s'}{\gamma} = 2,4$$
 Lichtsekunden

b) Ein Beobachter im Zug bestimmt die Laufzeit zu:

$$t_0' = \frac{s'}{u'} = 3,75 \,\mathrm{s}$$

Da der Auftreffort und der Abschussort nicht auf der selben Stelle liegen wird die Flugzeit  $t_0$  für einen Beobachter in S über eine Lorentztransformation des Zeitpunkts  $t_0'$  bestimmt.

$$t_0 = \gamma \left( t_0' + \frac{v}{c^2} s' \right) = 6,96 \,\mathrm{s}$$

c) Das Geschoss ist für einen Beobachter in S' zur Zeit  $t'_0$  am Ort s'. Für einen Beobachter ist es zur Zeit  $t_0$  am Ort s.

$$s = \gamma(x + vt'_0) = 6,56$$
 Lichtsekunden

Die Geschwindigkeit u, welche der Beobachter in S misst, ist somit:

$$u = \frac{s}{t_0} = 0,95c$$

Alternativ kann die Geschwindigkeit auch über eine Geschwindigkeitstransformation erhalten werden.

$$u = \frac{u' + v}{1 + \frac{u'v}{c^2}} = 0,95c$$

7