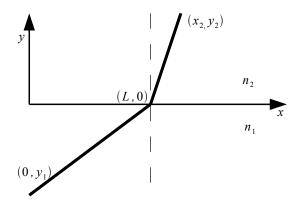
Beugung und Strahlung

Aufgabe 1

Leiten Sie des Snelliussche Brechungsgesetz aus dem Prinzip des kürzesten optischen Wegs ab.



Der optische Weg ist hier in Abhängigkeit des freien Parameters L:

$$L_{\text{opt}} = n_1 \sqrt{L^2 + y_1^2} + n_2 \sqrt{(x_2 - L)^2 + y_2^2}$$

Dieser soll extremal werden, die Ableitung also verschwinden:

$$\frac{\mathrm{d}L_{\mathrm{opt}}}{\mathrm{d}L} = n_1 \frac{L}{\sqrt{L^2 + y_1^2}} - n_2 \frac{x_2 - L}{\sqrt{(x_2 - L)^2 + y_2^2}} = 0$$

Mit den Winkeln zum Lot $\sin \alpha_1 = \frac{L}{\sqrt{L^2 + y_1^2}}$ und $\sin \alpha_2 = \frac{x_2 - L}{\sqrt{(x_2 - L)^2 + y_2^2}}$ ergibt sich das Brechungsgesetz:

$$n_1 \sin \alpha_1 = n_2 \sin \alpha_2$$

Aufgabe 2

Eine ebene Welle $E \hat{\mathbf{e}}_y e^{\mathrm{i}(kz-\omega t)}$ treffe auf eine leitende Platte bei z=0. Diese hat zwei punktförmige Löcher bei $x=\pm a$. In sehr großen Abstand $z=b\gg a$ befindet sich ein Schirm. Bestimmen Sie die Intensitätsverteilung auf dem Schirm.

Es handelt sich hier um zwei punktförmige Löcher und das Integral kann dann mit δ -Funktionen geschrieben werden:

$$\int_{L} d^{2}x = \int d^{3}x \left[\delta(x - a) + \delta(x + a) \right] \delta(y)\delta(z)$$

Dies verwendet man zur Bestimmung des exakten Feldes hinter dem Schirm:

$$\mathbf{E}(\mathbf{x}) = \frac{E}{2\pi} \operatorname{rot}_{x} \int d^{3}x' \,\hat{\mathbf{e}}_{z} \times \hat{\mathbf{e}}_{y} \frac{e^{\mathrm{i}k|\mathbf{x}-\mathbf{x}'|}}{|\mathbf{x}-\mathbf{x}'|} \,e^{\mathrm{i}kz'} \left[\delta(x'-a) + \delta(x'+a)\right] \delta(y') \delta(z')$$

Dabei wurde die Zeitabhängigkeit weggelassen, da sie auf die Rechnung keinen Einfluss hat. Mit den Abständen $r_1 = \sqrt{(x-a)^2 + y^2 + z^2}$ und $r_2 = \sqrt{(x+a)^2 + y^2 + z^2}$ ist das Feld dann:

 $\mathbf{E}(\mathbf{x}) = \frac{-E}{2\pi} \operatorname{rot}_{x} \left(\frac{e^{ikr_{1}}}{r_{1}} + \frac{e^{ikr_{2}}}{r_{2}} \right) \hat{\mathbf{e}}_{x}$

Auf dem Schirm ist der Einheitsvektor \mathbf{n}_1 vom ersten Loch zu einem Punkt auf dem Schirm ungefähr gleich dem Vektor \mathbf{n} vom Ursprung zum Schirm. Der Unterschied ist von der Größe $\frac{a}{r_1}$ und nach damit vernachlässigbar. Dasselbe gilt natürlich für \mathbf{n}_2 . Damit ist folgende Näherung möglich:

$$\operatorname{grad} \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_1}}{r_1} \approx \mathrm{i}k \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_1}}{r_1} \mathbf{n}$$
$$\mathbf{E}(\mathbf{x}) = \frac{\mathrm{i}kE}{2\pi} \left(\frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_1}}{r_1} + \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_2}}{r_2} \right) \hat{\mathbf{e}}_x \times \mathbf{n}$$

Wegen rot $\mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$ hat das Magnetischefeld denselben Betrag und die Intensitätsverteilung auf dem Schirm z = b ist mit dem Winkel θ zwischen $\hat{\mathbf{e}}_x$ und \mathbf{n} :

$$\begin{split} |\langle \mathbf{S} \rangle_t| &= \frac{c}{2} |\mathbf{E}|^2 = \frac{k^2 E^2 \sin^2 \theta}{8\pi^2} \left| \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_1}}{r_1} + \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_2}}{r_2} \right|^2 \\ &= \frac{k^2 E^2 \sin^2 \theta}{8\pi^2} \left[\frac{1}{r_1^2} + \frac{1}{r_2^2} + \frac{2}{r_1 r_2} \cos (kr_1 - kr_2) \right] \\ &= \frac{k^2 E^2 \sin^2 \theta}{4\pi^2} \frac{1}{r^2} \left[1 + \cos (kr_1 - kr_2) \right] \end{split}$$

Dabei sind die Abstände immer bei z=b zu nehmen. Und da der Schirm sehr weit entfernt ist kann man im Nenner $r\approx r_{1,2}$ als Abstand vom Ursprung nähern. Das erste Maximum ergibt sich bei $k(r_1-r_2)=2\pi$, also einer Wegdifferenz von $r_1-r_2=\frac{2\pi}{k}=\lambda$. Man kann bei z=b noch weiter entwickeln:

$$r_1 - r_2 = b \left(\sqrt{1 + \frac{(x-a)^2 + y^2}{b^2}} - \sqrt{1 + \frac{(x+a)^2 + y^2}{b^2}} \right)$$

$$\approx b + \frac{(x-a)^2 + y^2}{2b} - b - \frac{(x+a)^2 + y^2}{2b} = \frac{-2ax}{b} \approx \frac{-2ax}{r}$$

Damit erhält man dasselbe Ergebnis, das man mit der Berechnung der Streuamplitude in Bornscher Näherung bekommt:

$$|\langle \mathbf{S} \rangle_t| = \frac{k^2 E^2 \sin^2 \theta}{4\pi^2} \frac{1}{r^2} \left[1 + \cos \left(\frac{2kax}{r} \right) \right]$$

a) Eine relativistische bewegte Ladung q hat die Bahnkurve $\mathbf{x}(t) = vt\hat{\mathbf{e}}_x + b\hat{\mathbf{e}}_z$. Berechnen Sie die integrierten Felder

$$\int_{-\infty}^{\infty} \mathrm{d}t \mathbf{E} \qquad \text{und} \qquad \int_{-\infty}^{\infty} \mathrm{d}t \mathbf{B}$$

die ein Detektor bei $\mathbf{x}=0$ misst. Spalten Sie dazu die Felder in zu \mathbf{v} parallele und senkrechte Anteile auf.

Hinweis:

$$\beta R = v(t - t_{\text{ret}})$$

$$(1 - \hat{\mathbf{e}}_R \cdot \boldsymbol{\beta}) R = \gamma^{-1} \sqrt{b^2 + \gamma^2 v^2 t^2}$$

$$\int dx \frac{1}{(1 + x^2)^{\frac{3}{2}}} = \frac{x}{\sqrt{1 + x^2}}$$

- b) Nun sei im Gegensatz zu a) $v \ll c$. Berechnen Sie die Energiedichte u und den Poynting-Vektor **S**. Wie groß ist der Energiestrom $\int_{\partial V} d\mathbf{f} \cdot \mathbf{S}$ durch eine Kugeloberfläche, in deren Zentrum sich momentan die Ladung befindet?
- a) Am Ursprung ist

$$\mathbf{R} = \left(\begin{array}{c} -vt_{\text{ret}} \\ 0 \\ -b \end{array} \right)$$

Mit den angegebenen Zusammenhängen ist dann das E-Feld dort:

$$\mathbf{E} = \frac{q}{4\pi} \frac{\gamma}{\sqrt{b^2 + \gamma^2 v^2 t^2}} \begin{pmatrix} -vt \\ 0 \\ -b \end{pmatrix}$$

und das B-Feld hat wegen

$$\frac{1}{R} \begin{pmatrix} -vt_{\text{ret}} \\ 0 \\ -b \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} -vt \\ 0 \\ -b \end{pmatrix} = \frac{1}{c(t - t_{\text{ret}})} \begin{pmatrix} 0 \\ vb(t - t_{\text{ret}}) \\ 0 \end{pmatrix}$$

die Form:

$$\mathbf{B} = \frac{q}{4\pi} \frac{\gamma b}{\sqrt{b^2 + \gamma^2 v^2 t^2}} \frac{v}{c} \hat{\mathbf{e}}_y$$

Mit den Integralen

$$I_{1} = \int_{-\infty}^{\infty} dt \frac{t}{\sqrt{b^{2} + \gamma^{2} v^{2} t^{2}}} \propto \sqrt{b^{2} + \gamma^{2} v^{2} t^{2}}^{-1} \Big|_{-\infty}^{\infty} = 0$$

$$I_{2} = \int_{-\infty}^{\infty} dt \frac{1}{\sqrt{b^{2} + \gamma^{2} v^{2} t^{2}}} = \frac{1}{b^{2} \gamma v} \int_{-\infty}^{\infty} dx \frac{1}{\sqrt{1 + x^{2}}} = \frac{1}{b^{2} \gamma v} \frac{x}{\sqrt{1 + x^{2}}} \Big|_{-\infty}^{\infty} = \frac{2}{b^{2} \gamma v}$$

Im zweiten Integral wurde $x = \frac{\gamma v}{h}t$ substituiert. Die integrierten Felder sind dann:

$$\int_{-\infty}^{\infty} dt \mathbf{E} = \frac{-2q}{4\pi b v} \hat{\mathbf{e}}_z$$
$$\int_{-\infty}^{\infty} dt \mathbf{B} = \frac{2q}{4\pi b c} \hat{\mathbf{e}}_y$$

b) Jetzt ist $v \ll c$ und $\gamma = 1$. Die Felder werden damit:

$$\mathbf{E} = \frac{q}{4\pi} \frac{1}{\sqrt{b^2 + v^2 t^2}} \begin{pmatrix} -vt \\ 0 \\ -b \end{pmatrix} = \frac{q}{4\pi} \frac{-\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3}$$

$$\mathbf{B} = \frac{q}{4\pi} \frac{b}{\sqrt{b^2 + v^2 t^2}} \frac{v}{c} \hat{\mathbf{e}}_y = \frac{q}{4\pi} \frac{\mathbf{v}}{c} \times \frac{-\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3} = \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{E}$$

Die Energiedichte und der Poyntingvektor sind damit:

$$u = \frac{1}{2} \left(\mathbf{E}^2 + \mathbf{B}^2 \right) = \frac{q^2}{32\pi^2} \frac{1}{(b^2 + v^2 t^2)^3} \left(v^2 t^2 + b^2 + b^2 \frac{v^2}{c^2} \right) \approx \frac{q^2}{32\pi^2} \frac{1}{(b^2 + v^2 t^2)}$$

$$\mathbf{S} = c \, \mathbf{E} \times \mathbf{B} = \frac{q^2}{32\pi^2} \frac{bv}{c(b^2 + v^2 t^2)^3} \begin{pmatrix} b \\ 0 \\ -vt \end{pmatrix}$$

Inspesondere ist $\mathbf{S} \cdot \mathbf{x}(t) = 0$. Dies gilt allerdings nur am Ursprung, aber man kann dieses Ergebnis leicht auf alle Punkte \mathbf{y} erweitern, indem man mit $\mathbf{r}(t) = \mathbf{y} - \mathbf{x}(t)$ die Felder so schreibt:

$$\mathbf{E} = \frac{q}{4\pi} \frac{\mathbf{r}(\mathbf{t})}{|\mathbf{r}(t)|^3}$$
$$\mathbf{B} = \frac{q}{4\pi} \frac{\mathbf{v}}{c} \times \frac{\mathbf{r}(t)}{|\mathbf{r}(t)|^3} = \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{E}$$

Allgemein ist also:

$$u = \frac{1}{2} \left[\mathbf{E}^2 + \frac{1}{c^2} \left(\mathbf{v}^2 \mathbf{E}^2 - (\mathbf{v} \cdot \mathbf{E})^2 \right) \right] \approx \frac{1}{2} \mathbf{E}^2$$
$$\mathbf{S} = \mathbf{E} \times (\mathbf{v} \times \mathbf{E})$$

Da nun $\mathbf{E} \propto \mathbf{r}(t)$ ist, gilt an jedem Punkt $\mathbf{S} \cdot \mathbf{r}(t) = 0$. D.h. aus einer Kugel um die Ladung fließt keine Energie.

a) Ein Teilchen mit der Ladung q bewegt sich mit der Winkelgeschwindigkeit ω auf einem Kreis (Radius $R \ll \frac{c}{\omega}$) erzeugt die Ladungsdichte

$$\rho(t, \mathbf{x}) = q \,\delta\left(x - R\cos(\omega t + \alpha)\right) \delta\left(y - R\sin(\omega t + \alpha)\right) \delta(z)$$

Berechnen Sie das Dipolmoment $\mathbf{p}(t)$ dieser Ladungsverteilung und geben Sie die komplexe Amplitude \mathbf{p} von $\mathbf{p}(t) = \text{Re}\left[\mathbf{p} \ \mathrm{e}^{-\mathrm{i}\omega}\right]$. Berechnen Sie die Strahlungsleistung $\frac{\mathrm{d}P}{\mathrm{d}\Omega}$ und P.

b) Jetzt bewegen sich mehrere Teilchen äquidistant auf der Kreisbahn:

$$\rho(t, \mathbf{x}) = q \sum_{n=0}^{N-1} \delta(x - R\cos(\omega t + \alpha_n)) \delta(y - R\sin(\omega t + \alpha_n)) \delta(z)$$

mit $\alpha_n=\frac{2\pi n}{N}$. Zeigen Sie, dass diese Konfiguration keine Dipolstrahlung aussendet. Verwenden Sie dazu die Ergebnisse von a) und das Superpositionsprinzip.

a)

$$\mathbf{p}(t) = \int d^3 x \, \mathbf{x} \rho(t, \mathbf{x}) = R \begin{pmatrix} \cos(\omega t + \alpha) \\ \sin(\omega t + \alpha) \\ 0 \end{pmatrix} = \operatorname{Re} \left[R \begin{pmatrix} 1 \\ i \\ 0 \end{pmatrix} e^{-i\alpha} e^{-i\omega t} \right]$$

Also ist

$$\mathbf{p} = R \begin{pmatrix} 1 \\ i \\ 0 \end{pmatrix} e^{-i\alpha}$$

und demnach die Strahlungsleistung:

$$\frac{\mathrm{d}P}{\mathrm{d}\Omega} = \frac{\omega^4}{32\pi^2 c^3} |\mathbf{p}|^2 \sin^2 \vartheta = \frac{\omega^4 R^2}{16\pi^2 c^3} \sin^2 \vartheta$$
$$P = \frac{\omega^4}{12\pi c^3} |\mathbf{p}|^2 = \frac{\omega^4 R^2}{6\pi c^3}$$

b) Hier ist die komplexe Dipolamplitude nach dem Superpositionsprinzip:

$$\mathbf{p} = R \begin{pmatrix} 1 \\ i \\ 0 \end{pmatrix} \sum_{n=0}^{N-1} e^{-i\alpha_n}$$

Aber als geometrische Reihe ist das:

$$\sum_{m=0}^{N-1} e^{-i\alpha_m} = \frac{1 - \left(e^{-\frac{2\pi i}{N}}\right)^N}{1 - e^{-\frac{2\pi i}{N}}} = 0$$

Da ja $e^{-2\pi i} = 1$. Das Dipolmoment ist also Null.

In einem Draht der Länge 2a wird durch eine Wechselspannung die oszillierende Ladungsverteilung

 $\rho(t, \mathbf{x}) = \frac{q}{2a} e^{-i\omega t} \left[\delta(x)\delta(y) \cos\left(\frac{\pi z}{a}\right) \Theta(a - |z|) \right]$

Wie groß ist das Dipolmoment der Ladungsverteilung? Ersetzen Sie die Ladungsverteilung durch zwei Dipole $\pm p\hat{\mathbf{e}}_z$ bei $z=\mp \frac{a}{2}$ und überlagern Sie die beiden Dipolstrahlungsfelder für $|\mathbf{x}| \gg \lambda$. Bestimmen Sie \mathbf{E}, \mathbf{B} und die abgestrahlte Leistung $\frac{\mathrm{d}P}{\mathrm{d}\Omega}$ und P.

$$\mathbf{p}(t) = \int d^3 x \, \mathbf{x} \rho(t, \mathbf{x}) = \frac{q}{2\pi} \int_{-a}^{a} dz \, z \cos\left(\frac{\pi z}{a}\right) \hat{\mathbf{e}}_z$$
$$= \frac{q}{2\pi} \hat{\mathbf{e}}_z \left[\frac{a}{\pi} z \sin\left(\frac{\pi z}{a}\right) \Big|_{-a}^{a} - \int_{-a}^{a} \sin\left(\frac{\pi z}{a}\right) dz \right] = 0$$

Da es sich hier um eine Stabantenne handelt, sollte dennoch eine Dipolstrahlung ausgesendet werden. Also ersetzt man die Antenne durch zwei Dipolmomente parallel zur z-Achse. Der Abstand zu -p ist $r_1 = \sqrt{x^2 + y^2 + (z - \frac{a}{2})^2}$ und der Abstand zu p ist $r_2 = \sqrt{x^2 + y^2 + (z + \frac{a}{2})^2}$, die Einheitsvektoren nähert man aber jeweils mit $\mathbf{n} = \frac{\mathbf{x}}{r}$. Denn die Korrektur dazu ist von der Ordnung $\frac{a}{r}$ und damit vernachlässigbar. Die Felder der zwei Dipole überlagern sich und ergeben das Gesamtfeld:

$$\mathbf{E}(t, \mathbf{x}) = \frac{k^2}{4\pi} e^{-\mathrm{i}\omega t} \left(\frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_2}}{r_2} - \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_1}}{r_1} \right) (\mathbf{n} \times \mathbf{p}) \times \mathbf{n}$$

$$= \frac{k^2}{4\pi} \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}(kr - \omega t)}}{r} \left(\mathrm{e}^{\mathrm{i}k(r_2 - r)} - \mathrm{e}^{\mathrm{i}k(r_1 - r)} \right) (\mathbf{n} \times \mathbf{p}) \times \mathbf{n}$$

$$\mathbf{B}(t, \mathbf{x}) = \frac{k^2}{4\pi} e^{-\mathrm{i}\omega t} \left(\frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_2}}{r_2} - \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}kr_1}}{r_1} \right) \mathbf{n} \times \mathbf{p}$$

$$= \frac{k^2}{4\pi} \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}(kr - \omega t)}}{r} \left(\mathrm{e}^{\mathrm{i}k(r_2 - r)} - \mathrm{e}^{\mathrm{i}k(r_1 - r)} \right) \mathbf{n} \times \mathbf{p}$$

Dabei wurde im zweiten Schritt der Abstand zum Ursprung $r \approx r_{1,2}$ eingeführt. Diese Näherung ist von der Ordnung $k(r_2 - r_1)$.

Die Felder entstehen also quasi durch einen ortsabhängigen Dipol und damit kann man wieder die Formeln für die Abgestrahlte Leistung verwenden:

$$\left| e^{ik(r_2 - r)} - e^{ik(r_1 - r)} \right|^2 = 2 + 2\cos(k(r_2 - r_1))$$

$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{\omega^4}{16\pi^2 c^3} |\mathbf{p}|^2 [1 + \cos(k(r_2 - r_1))] \sin^2 \theta$$

$$P = \frac{\omega^4}{6\pi c^3} |\mathbf{p}|^2 [1 + \cos(k(r_2 - r_1))]$$

Die beiden Dipole interferieren also miteinander.

Gegeben sei eine optische Faser mit Brechungsindex $n(x) = \frac{n_0}{\cosh(ax)}$ und Strahlen,die in der x-z-Ebene liegen. Die Ausdehnung der Faser sei so groß, dass alle interessierenden Strahlen in ihr liegen, natürlich symmetrisch zu x=0. Die Strahlen laufen in der Faser nur bis zu x_{\max} mit $\bar{n}=n(x_{\max})=n_0\cos\theta$. Dabei ist θ der Winkel unter dem der Strahl am Anfang z=x=0 die z-Achse schneidet. Dort ist

$$\frac{\mathrm{d}z}{\mathrm{d}l}\Big|_{x_{\mathrm{max}}} = 1 \quad \text{und} \quad \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}l}\Big|_{x_{\mathrm{max}}} = 0$$

a) Man löse die Eikonalgleichung für x(z) und zeige

$$ax = Arsinh \left[sinh(ax_{max}) sin(az) \right]$$

Die z-Komponente der Eikonalgleichung ermöglicht die Abhängigkeit von der Bogenlänge l zu eleminieren.

Hinweis:

$$\cosh^{2}(x) - \sinh^{2}(x) = 1$$
$$\int \frac{dx}{\sqrt{1 - x^{2}}} = \arcsin x$$

- b) Man bestimme die Länge Z, bei der der Strahl die z-Achse zum ersten Mal erneut schneidet. Hängt diese von \bar{n} ab?
- c) Man zeige, dass sich die optische Weglänge $L_{\rm opt}=\int n(x)\,\mathrm{d}l$ für diese Strecke zu $L_{\rm opt}=n_0Z$ ergibt.

Hinweis: Hilfreiche Substitution

$$\sinh(ax) = \sinh(ax_{\text{max}})\sin(t)$$
$$\int_0^{\frac{\pi}{2}} \frac{d\phi}{1 + a^2 \sin^2 \phi} = \frac{\pi}{2\sqrt{1 + a^2}}$$

a) Die Strahlengleichung lautet mit der Weglänge l für die x- und z-Komponente:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}l}\left(n(x)\frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}l}\right) = \frac{\mathrm{d}n}{\mathrm{d}x}(x)$$
$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}l}\left(n(x)\frac{\mathrm{d}z}{\mathrm{d}l}\right) = 0$$

Die zweite Gleichung bedeutet, dass $n(x) \frac{dz}{dl}$ konstant ist, also z.B. den Wert bei x_{max} animmt. Da dort die Ableitung 1 ist, gilt:

$$\frac{\mathrm{d}z}{\mathrm{d}l} = \frac{\bar{n}}{n(x)} = \frac{\cosh(ax)}{\cosh(ax_{\max})}$$

Daher lässt sich die erste Gleichung so schreiben:

$$\frac{\bar{n}}{n(x)}\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}\left(n(x)\frac{\bar{n}}{n(x)}\frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}z}\right) = \frac{\mathrm{d}n}{\mathrm{d}x}(x)$$

$$\bar{n}^2 \frac{\mathrm{d}^2 x}{\mathrm{d}z^2} = n(x) \frac{\mathrm{d}n}{\mathrm{d}x}(x)$$

Multipliziert man diese mit $\frac{dx}{dz} = x'$, so ergibt sich folgendes:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \left(\bar{n}^2 (x')^2 - n^2 (x) \right) = 0$$

Der Term in den Klammern ist wieder konstant und gleich seinem Wert bei x_{max} , nämlich $-\bar{n}^2$. Die Differentialgleichung und ihre Lösung lauten also:

$$\bar{n}^2(x')^2 = n^2(x) - \bar{n}^2$$

$$z = \int_0^x dx \frac{\bar{n}}{\sqrt{n^2(x) - \bar{n}^2}}$$

Nach einigen Umformungen ist das:

$$z = \int_0^x dx \, \frac{\cosh(ax)}{\sqrt{\sinh^2(ax_{\max}) - \sinh^2(ax)}} = \int_0^{u(x)} du \, \frac{1}{a\sqrt{1 - u^2}}$$

Dabei wurde $u = \frac{\sinh(ax)}{\sinh(ax_{\text{max}})}$ ersetzt.

$$z(x) = \frac{1}{a}\arcsin\left[\frac{\sinh(ax)}{\sinh(ax_{\max})}\right]$$

Und damit ist:

$$ax = Arsinh \left[sinh(ax_{max}) sin(az) \right]$$

- b) Der Strahl trifft die Achse bei $Z=2z(x_{\mathrm{max}})=\frac{\pi}{a}$ wieder.
- c) Mit den Ergebnissen aus a) ist der optische Weg:

$$L_{\text{opt}} = \int n(x) dl = \int \frac{n^2(x)}{\bar{n}} dz = \int \frac{n^2(x)}{\bar{n}} \frac{dz}{dx} dx$$

Also hier

$$L_{\rm opt} = 2 \int_0^{x_{\rm max}} \frac{n^2(x)}{\sqrt{n^2(x) - \bar{n}^2}} = 2n_0 \int_0^{x_{\rm max}} dx \frac{\cosh(ax_{\rm max})}{\cosh(ax)\sqrt{\cosh^2(ax_{\rm max}) - \cosh^2(ax)}}$$

Mit der angegebenen Substitution

$$\sinh(ax) = \sinh(ax_{\max})\sin(t)$$

$$a\cosh(ax)dx = \sinh(ax_{\max})\cos(t)dt$$

kann dies in das angegebene Integral umgeformt werden:

$$L_{\text{opt}} = 2\frac{n_0}{a} \cosh(ax_{\text{max}}) \int_0^{\frac{\pi}{2}} \frac{dt}{1 + \sinh^2(ax_{\text{max}}) \sin^2(t)}$$
$$= \frac{n_0}{a} \frac{\cosh(ax_{\text{max}})}{\sqrt{1 + \sinh^2(ax_{\text{max}})}} \frac{\pi}{2} = n_0 \frac{\pi}{a} = n_0 Z$$

Das bedeutet, dass alle Strahlen, die bei x=0, z=0 gleichzeitig unter beliebigen Winkel ausgesendet wurden, miteinander bei z=Z eintreffen.

Aufgabe 7

Der allgemeine Ausdruck für die spektrale Verteilung der abgestrahlten Energie einer Ladungs- und Stromverteilung

$$\rho(\mathbf{x},t) = \int \frac{d\omega}{2\pi} \rho(\mathbf{x},\omega) e^{-i\omega t} = \int \frac{d\omega}{2\pi} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \rho(\mathbf{k},\omega) e^{-i\omega t + i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}}$$
$$\mathbf{j}(\mathbf{x},t) = \int \frac{d\omega}{2\pi} \mathbf{j}(\mathbf{x},\omega) e^{-i\omega t} = \int \frac{d\omega}{2\pi} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \mathbf{j}(\mathbf{k},\omega) e^{-i\omega t + i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}}$$

mit den Fouriertransformierten

$$\rho(\mathbf{k},\omega) = \int d^3x' \rho(\mathbf{x}',\omega) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}'} = \int d^3x' \int dt' \rho(\mathbf{x}',t') e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}'+i\omega t'}$$
$$\mathbf{j}(\mathbf{k},\omega) = \int d^3x' \mathbf{j}(\mathbf{x}',\omega) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}'} = \int d^3x' \int dt' \mathbf{j}(\mathbf{x}',t') e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}'+i\omega t'}$$

ist gegeben durch ¹

$$\frac{d^2 E}{d\omega d\Omega} \propto \omega^2 \left(\left| \frac{1}{c} \mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega) \right|^2 - \left| \rho(\mathbf{k}, \omega) \right|^2 \right)$$

a) Unter Fouriertransformation gilt die Regel:

$$\frac{\partial}{\partial x_j} \to ik_j$$

Damit folgt sofort die Behauptung (das Relative – kommt aus unserer Definition der Fouriertransformation $(\mathbf{x}, -t) \to (\mathbf{k}, \omega)$).

b) Zuerst müssen wir $\rho(\mathbf{k}, \omega)$ und $\mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega)$ bestimmen:

$$\rho(\mathbf{k},\omega) = \int d^3x \int dt \rho(\mathbf{x},t) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x} + i\omega t}$$

¹ Schwinger, DeRaad, Milton, Tsai: Classical Electrodynamics, Perseus Books, 1998, Kapitel 35

- a) Zeigen Sie ausgehend von der Kontinuitätsgleichung $\nabla \cdot \mathbf{j}(t, \mathbf{x}) + \frac{\partial}{\partial t} \rho(t, \mathbf{x}) = 0$, dass $\mathbf{k} \cdot \mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega) = \omega \rho(\mathbf{k}, \omega)$
- b) Betrachten Sie die Energieverteilung eines idealisierten Prozess, in dem ein geladenes Teilchen seine Geschwindigkeit apprupt von dem konstanten Wert \mathbf{v}_2 auf den konstanten Wert \mathbf{v}_1 abändert, das heißt die Ladungs- und Stromverteilungen sind $\rho = e\delta(\mathbf{x} \mathbf{v}_2 t), \quad \mathbf{j} = e\mathbf{v}_2\delta(\mathbf{x} \mathbf{v}_2 t), \quad \text{für } t < 0$

 $\rho = e\delta(\mathbf{x} - \mathbf{v}_1 t), \quad \mathbf{j} = e\mathbf{v}_1 \delta(\mathbf{x} - \mathbf{v}_1 t), \quad \text{für } t > 0$

Hinweise: (i) Benutzen Sie die effektiven Integrale

$$\int_{0}^{\infty} dt e^{i\lambda t} = \frac{i}{\lambda},$$

$$\int_{-\infty}^{0} dt e^{i\lambda t} = -\frac{i}{\lambda},$$

da die Strahlung zur Zeit t = 0 nicht davon abhängen darf, was zu unendlich fernen Zeiten passiert.

(ii) $|\mathbf{n} \times \mathbf{a}|^2 = |\mathbf{a}|^2 - |\mathbf{n} \cdot \mathbf{a}|^2$, $\mathbf{n} = Einheitsvektor$

- c) Finden Sie die Winkel, unter denen die maximale Energie emittiert wird
 - (1) im nichtrelativistischen Limes $|\mathbf{v}_i| \ll c$
 - (2) im ultrarelativistischen Limes $|\mathbf{v}_i| \to c$

$$= e \int d^3x \int_{-\infty}^{0} dt \delta(\mathbf{x} - \mathbf{v}_2 t) e^{-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{x} + i\omega t} + e \int d^3x \int_{0}^{\infty} dt \delta(\mathbf{x} - \mathbf{v}_1 t) e^{-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{x} + i\omega t}$$
$$= e \int_{-\infty}^{0} dt e^{-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{v}_2 t + i\omega t} + e \int_{0}^{\infty} dt e^{-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{v}_1 t + i\omega t}$$

Mit der Dispersionsrelation $\mathbf{k} = \frac{\omega}{c}\mathbf{n}$, wobei \mathbf{n} der Einheitsvektor in Detektorrichtung ist, folgt

$$\rho(\mathbf{k}, \omega) = e \int_{-\infty}^{0} dt e^{i\omega t \left(1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_{2}\right)} + e \int_{0}^{\infty} dt e^{i\omega t \left(1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_{1}\right)}$$
$$= i \frac{e}{\omega} \left(\frac{1}{1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_{1}} - \frac{1}{1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_{2}}\right)$$

Analog ergibt sich:

$$\mathbf{j}(\mathbf{k},\omega) = i\frac{e}{\omega} \left(\frac{\mathbf{v}_1}{1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_1} - \frac{\mathbf{v}_2}{1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_2} \right)$$

Damit folgt sofort:

$$\frac{d^2 E}{d\omega d\Omega} \propto \omega^2 \left(\left| \frac{1}{c} \mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega) \right|^2 - |\rho(\mathbf{k}, \omega)|^2 \right)$$

$$= \frac{\omega^2}{c^2} \left(|\mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega)|^2 - \left| \frac{c\mathbf{k}}{\omega} \cdot \mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega) \right|^2 \right)$$
$$= \frac{\omega^2}{c^2} \left(|\mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega)|^2 - |\mathbf{n} \cdot \mathbf{j}(\mathbf{k}, \omega)|^2 \right)$$

Mit Hinweis (ii) kann dies geschrieben werden als:

$$\frac{d^2 E}{d\omega d\Omega} \propto \frac{e^2}{c^2} \left| \mathbf{n} \times \left(\frac{\mathbf{v}_1}{1 - \frac{1}{c} \mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_1} - \frac{\mathbf{v}_2}{1 - \frac{1}{c} \mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_2} \right) \right|^2$$

Dieses Ergebnis ist von ω unabhängig, die gesamte abgestrahlte Leistung divergiert also mit dem Integral über ω . Der Grund dafür liegt in unserer unphysikalischen Annahme des instantanen Geschwindigkeitswechsels. Realistischerweise findet die Beschleunigung in einem gewissen Zeitintervall T statt und das Ergebnis gilt nur für ω mit $\omega \ll 1/T$.

c) (1) Im nichtrelativistischen Limes ist die abgestrahlte Energie

$$\frac{d^2 E}{d\omega d\Omega} \propto \frac{e^2}{c^2} \left| \mathbf{n} \times (\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2) \right|^2 = \frac{e^2}{c^2} (\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2)^2 \sin^2 \vartheta$$

wobei ϑ der Winkel zwischen $\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2$ und \mathbf{n} ist. Das abgestrahlte Energie wird demnach für $\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2 \perp \mathbf{n}$ maximal.

(2) Beide Nenner haben die Form

$$1 - \frac{1}{c}\mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_i = 1 - \frac{|\mathbf{v}_i|}{c}\cos\theta_i, \qquad i = 1, 2$$

wobei ϑ_i der Winkel zwischen \mathbf{v}_i und \mathbf{n} ist. Für $\mathbf{n} \approx \mathbf{v}_i/|\mathbf{v}_i|$, wo wir also das Maximum erwarten, dominiert jeweils einer der beiden Terme.

$$\frac{d^2 E}{d\omega d\Omega} \underbrace{\propto}_{\mathbf{n} \approx \mathbf{v}_i/|\mathbf{v}_i|} e^2 \left| \mathbf{n} \times \frac{\mathbf{v}_i/c}{1 - \frac{1}{c} \mathbf{n} \cdot \mathbf{v}_i} \right|^2 = e^2 \frac{v_i^2}{c^2} \frac{\sin^2 \vartheta_i}{\left(1 - \frac{v_i}{c} \cos \vartheta_i\right)^2}$$

Die Bedingung für ein Extremum ist

$$\frac{d}{d\vartheta_i} \frac{\sin^2 \vartheta_i}{\left(1 - \frac{v_i}{c} \cos \vartheta_i\right)^2} = 0$$

$$\frac{2\sin \vartheta_i \cos \vartheta_i \left(1 - \frac{v_i}{c} \cos \vartheta_i\right)^2 - 2\sin^2 \vartheta_i \left(1 - \frac{v_i}{c} \cos \vartheta_i\right) \frac{v_i}{c} \sin \vartheta_i}{\left(1 - \frac{v_i}{c} \cos \vartheta_i\right)^4} = 0$$

$$\cos \vartheta_i \left(1 - \frac{v_i}{c} \cos \vartheta_i\right) = \frac{v_i}{c} \sin^2 \vartheta_i$$

$$\cos \vartheta_i = \frac{v_i}{c} (\sin^2 \vartheta_i + \cos^2 \vartheta_i)$$

$$\cos \vartheta_i = \frac{v_i}{c}$$

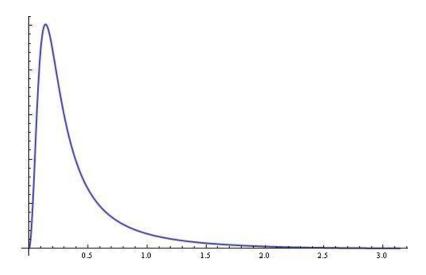


Abbildung 1: Winkelverteilung für v/c=0.99

Die Winkelverteilung für $\beta=v/c=0.99$ ist in der Abbildung 1 dargestellt. Für größere β ist der Peak noch deutlich ausgeprägter und noch näher an $\vartheta_i=0$.