

Elektrodynamik

Vorlesungsfolien, Kapitel 11

ETH Zürich, 2024 FS

PROF. N. BEISERT

© 2014–2024 Niklas Beisert.

Dieses Dokument ist urheberrechtlich geschützt. Dieses Werk
ist lizenziert unter der Creative Commons Lizenz
„Namensnennung – Nicht kommerziell – Weitergabe unter
gleichen Bedingungen 4.0 International“ (CC BY-NC-SA 4.0).



Die Lizenz kann eingesehen werden unter:
<https://creativecommons.org/licenses/by-nc-sa/4.0/>.

Die aktuelle Version dieses Werks befindet sich unter:
<http://people.phys.ethz.ch/~nbeisert/lectures/>.

II Erzeugung elektromagnetischer Wellen

11.1 Anfangswertproblem

Quellfreier Raum $\rho = \vec{j} = 0$; Felder \vec{E}, \vec{B} zu einer Zeit ($t=0$) vor.

hier Zwangsbedingungen (DG ohne ∂_t)

$$\vec{\partial} \cdot \vec{E} = \frac{1}{\epsilon_0} \rho = 0 \quad \vec{\partial} \cdot \vec{B} = 0$$

Zeitentwicklung:

$$\partial_t \vec{B} = -\vec{\partial} \times \vec{E}; \quad \partial_t \vec{E} = c^2 \vec{\partial} \times \vec{B} - \frac{1}{\epsilon_0} \vec{j} = c^2 \vec{\partial} \times \vec{B},$$

* Zwangsbed für $t \neq 0$ folgen aus 2. B + Zeitentw.

$$\partial_t (\vec{\partial} \cdot \vec{E}) = \vec{\partial} \cdot (\partial_t \vec{E}) = c^2 \vec{\partial} \cdot (\vec{\partial} \times \vec{B}) = 0$$

* Feldenergie

erhalten:

$$W = \int d\mathbf{x}^3 \left(\frac{1}{2} \epsilon_0 \vec{E}^2 + \frac{1}{2\mu_0} \vec{B}^2 \right) \geq 0$$

$W(t) = W(0)$. und Lösung für $t \in \mathbb{R}$ existiert

* Eindeutigkeit: Linearität \Rightarrow Differenz zweier Lsg $\Delta \vec{E}$, $\Delta \vec{B}$
 erfüllt MG ebenso. Zudem für $t=0$: $\Delta \vec{E} = \Delta \vec{B} = 0$
 $\Rightarrow W_\Delta(0) = 0 \Rightarrow W_\Delta(t) = 0 \Rightarrow \Delta \vec{E} = \Delta \vec{B} = 0$ für $t \neq 0$

Fourier-Raum

gesucht allg. Lsg $\nabla \vec{E} = \nabla \vec{B} = 0$, $\omega = \omega(\vec{k}) = c\|\vec{k}\| \geq 0$

$$\vec{E}(x, t) = \int \frac{d\vec{k}^3}{(2\pi)^3} (\vec{\alpha}(\vec{k}) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x} - i\omega t} + \vec{\alpha}^*(\vec{k}) e^{-i\vec{k} \cdot \vec{x} + i\omega t})$$

$$\vec{B}(x, t) = \int \frac{d\vec{k}^3}{(2\pi)^3} (\vec{\beta}(\vec{k}) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x} - i\omega t} + \vec{\beta}^*(\vec{k}) e^{-i\vec{k} \cdot \vec{x} + i\omega t})$$

weitere MG: $\vec{k} \cdot \vec{\alpha} = 0$, $\vec{k} \cdot \vec{\beta} = 0$, $\vec{\beta} = \frac{1}{\omega} \vec{k} \times \vec{\alpha}$, $\vec{\alpha} = \frac{c}{\omega} \vec{k} \times \vec{\beta}$

Berechnung von $\vec{\alpha}, \vec{\beta}$ u. Hels FT.

$$\vec{E}(x, 0) = \int \frac{d\vec{k}^3}{(2\pi)^3} \vec{E}_0(\vec{k}) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x}} \quad \vec{B}(x, 0) = \left(\frac{d\vec{k}^3}{(2\pi)^3} \vec{\beta}_0(\vec{k}) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x}} \right)$$

Vergleichen mit (sg. ansch)

$$\vec{\alpha}(k) + \vec{\alpha}(-k)^* = \vec{E}_0(k), \vec{B}(k) + \vec{B}(-k)^* = \vec{B}_0(k)$$

aus MG folgt zu der

$$\begin{aligned}\vec{\alpha}(k) - \vec{\alpha}(-k)^* &= -\frac{c^2}{\omega} \vec{k} \times \vec{B}(k) - \frac{c^2}{\omega} \vec{k} \times \vec{B}(-k)^* \\ &= -\frac{c^2}{\omega} \vec{k} \times \vec{B}_0(k)\end{aligned}$$

$$\vec{\alpha}(k) = \frac{1}{2} \vec{E}_0(k) - \frac{c^2}{2\omega} \vec{k} \times \vec{B}_0(k) \quad \begin{cases} \vec{k} \cdot \vec{E}_0(k) = 0 \\ \vec{k} \cdot \vec{B}_0(k) = 0 \end{cases}$$

$$\vec{B}(k) = \frac{1}{2} \vec{B}_0(k) + \frac{1}{2\omega} \vec{k} \times \vec{E}_0(k).$$

selbiges für Potentiale $\vec{\Phi}, \vec{A}$. Eichfixierung!

* Eindeutigkeit Lösung nur modulo Eichtransformationen.

* Aufgangswerte & Potentiale sind: $\vec{\Phi}, \vec{A}, \dot{\vec{\Phi}}, \dot{\vec{A}}$. Warum?

Freiheitsgrade $\vec{E}, \vec{B}(k)$ \leftrightarrow $4, \vec{A}$ $\dot{+} \vec{A}(k)$
 $3 \leftarrow 3$ 4 4

Ortsraum (für skalares Feld ψ , $\square \psi = 0$, $\psi(x, 0) = \psi_0(x)$
 $\partial_t \psi(x, 0) = \dot{\psi}_0(x)$)

$$\psi(x, t) = \int dy^3 \left(\partial_t D(x-y, t) \psi_0(y) + D(x-y, t) \dot{\psi}_0(y) \right).$$

mittels Fourier-Analyse $\omega = \omega(k) = c \|\vec{k}\|$

$$\psi(x, t) = \int \frac{dk^3}{(2\pi)^3} \left(\psi_0(k) \cos(\omega t) + \dot{\psi}_0(k) \frac{\sin(\omega t)}{\omega} \right) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x}}$$

Vergleich

$$D(x, t) = \int \frac{dk^3}{(2\pi)^3} \frac{\sin(\omega t)}{\omega} e^{i\vec{k} \cdot \vec{x}}$$

Eigenschaften von D : $\underbrace{\partial D}_{T} = 0$ $\partial_\epsilon^2 D(x, 0) < 0$

$$\square D = 0 \quad \checkmark \quad D(x, 0) = 0 \quad \partial_\epsilon D(x, 0) = \delta^3(x)$$

$\sim \psi(x, t)$ ist tatsächlich die gesuchte Lsg.!

$D(x,t)$ im Ortsraum? D ist rotationssym.

Für mit Rotsum $\vec{k} \cdot \vec{x} = kr \cos \vartheta$, $\int dk^3 = 2\pi \int_0^\infty dk k^2 \int_0^\pi d\vartheta \sin \vartheta \dots$

$$D(x,t) = \int_0^\infty \frac{dk}{(2\pi r)^2} \int_0^\pi d\vartheta \sin \vartheta e^{i k r \cos \vartheta} \frac{k^2}{c} \sin(\omega t)$$

$$z = \cos \vartheta \quad = \int_0^\infty \frac{du}{(2\pi)^2} \int_{-1}^1 dz e^{i u r z} \frac{k}{2ic} (e^{ikct} - e^{-ikct})$$

$$= \int_0^\infty \frac{du}{(2\pi)^2} \frac{1}{ikr} (e^{i u r} - e^{-i u r}) \frac{k}{2ic} (e^{ikct} - e^{-ikct})$$

$$= \frac{1}{2cr} \int_{-\infty}^\infty \frac{du}{(2\pi)^2} (e^{ik(r-ct)} - e^{ik(r+ct)})$$

$$= \frac{1}{4\pi r c} (\delta(r-ct) - \delta(r+ct))$$

$$= \frac{1}{4\pi r c} \begin{cases} \delta(r-ct) & t > 0 \\ -\delta(r+ct) & t < 0 \end{cases}$$

$$\Rightarrow \text{Ausbreitungsgeschw. der Wellen ist konstant } c!$$

11.2 Greensche Funktionen

Skalares Feld ψ mit Quellen: $\square \psi = -\rho$

$$\text{Ansatz } \psi(\vec{x}, t) = \int d^3y ds G(\vec{x} - \vec{y}, t-s) \rho(\vec{y}, s) + \psi_{\text{hom}}(\vec{x}, t)$$

G : Greensche Fkt mit Eigenschaft

$$\square G = -\delta^3(x)\delta(t)$$

$$\text{Lösung für } G_{\text{ret}}(x, t) = \frac{c}{4\pi r} \delta(r-ct) \quad \text{für } \vec{x} \neq 0$$

$$\text{Beweis für } \vec{x} \neq 0 \quad \text{nun: } \Delta = \frac{1}{r} \left(\frac{\partial}{\partial r} \right)^2 r \Rightarrow \square G_{\text{ret}} = 0$$

$$\Delta G_{\text{ret}} = \frac{c \delta''(r-ct)}{4\pi r} \quad \frac{1}{c^2} \partial_t^2 G_{\text{ret}} = \frac{c \delta''(r-ct)}{4\pi r}$$

$$\begin{aligned} \text{Für } \vec{x} \approx 0 \quad \Delta \frac{1}{4\pi r} &= -\delta^3(\vec{x}) \\ \Rightarrow \square G_{\text{ret}} &= -c \delta^3(\vec{x}) \delta(r-ct) = -c \delta^3(\vec{x}) \delta(ct) \\ &= -\delta^3(\vec{x}) \delta(t). \end{aligned}$$

G_{ret} ist die retardierte Greensche Fkt denn

$G_{ret} \neq 0$ nur für $t \geq 0$ da $r \geq 0$

Quelle ρ bei Zeit s nur zu Feldern Ψ bei Zeit $t > s$ beiträgt!
~ Kausalität

Außerdem es gibt auch avancierte Greensche fkt G_{adv}

$$G_{adv} = \frac{e}{4\pi r} \delta(r - ct) \quad (t < 0)$$

Fourier-Raum

$$G(\vec{x}, t) = \left(\frac{dk^3}{(2\pi)^3} \frac{d\omega}{2\pi} \right) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x} - i\omega t} \hat{G}(\vec{k}, \omega)$$

$$\text{mit } \hat{G}(\vec{k}, \omega) = \frac{1}{\vec{k}^2 - \omega^2/c^2} \Leftrightarrow \square G \simeq - (k^2 - \omega^2/c^2) \hat{G}$$
$$\delta^3(x) \delta(t) \simeq 1$$

Vorsicht: Pole bei $\|\vec{k}\| = \omega/c$!

Erweiterung des Defbereichs für ω von $\mathbb{R} \rightarrow \mathbb{C}$ ($\sim +$)

Arbeiten mit komplex. hol. Fkt $\tilde{G}(\vec{k}, \omega)$

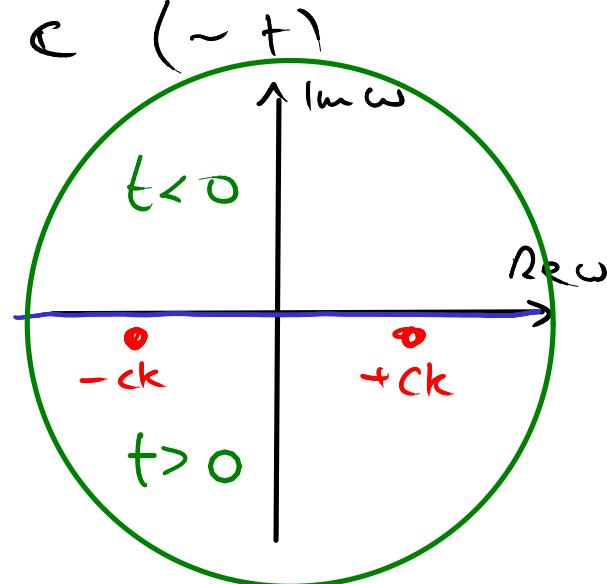
verschied. Pole etwas (ε) nach unten

Für $t < 0$ + Residuensatz + holomorph
(∞ Pole) $\Rightarrow G_{\text{ret}} = 0$

Für $t > 0$ zwei Pole in unserer \mathbb{H}^+ .

$$\Rightarrow \hat{G}_{\text{ret}} \neq 0$$

$$G_{\text{ret}}(x, t) = \sum_{r \neq c} \delta(r - ct)$$



Elektrodynamik

Betrachte Lösung für Potentiale $\underline{\Phi}, \vec{A}$ bei geg. Quellen ρ, \vec{j}

Eichtransformationen \rightarrow Fixierung Lorenz Eichung $\frac{1}{c^2} \partial_t \underline{\Phi} + \vec{\partial} \cdot \vec{A} = 0$

$$\square \underline{\Phi} = -\frac{1}{\epsilon_0} \rho \quad \square \vec{A} = -\mu_0 \vec{j}$$

$$\text{Lösung } \underline{\Phi}(x,t) = \frac{1}{\epsilon_0} \int d\gamma^3 ds G_{\text{ret}}(x-y, t-s) \rho(y, s)$$

$$\vec{A}(x,t) = \mu_0 \int d\gamma^3 ds G_{\text{ret}}(x-y, t-s) \vec{j}(y, s)$$

Eichweg folgt aus Ladenserhaltung

$$\frac{1}{c^2} \partial_t \underline{\Phi} + \vec{\partial} \cdot \vec{A} = \int d\gamma^3 ds \dots (\partial_t \rho + \vec{\partial} \cdot \vec{j}) = 0$$

$$\text{Erinnerung } G_{\text{ret}}(x, t) = \frac{c}{4\pi r} \delta(r - ct) \quad \text{Retardierung}$$

$$\Rightarrow \underline{\Phi}(x, t) = \int d\gamma^3 \frac{1}{4\pi \epsilon_0 \|x-y\|} \rho(y, t - \|x-y\|/c),$$

$$\vec{A}(x, t) = \int d\gamma^3 \frac{\mu_0}{4\pi \|x-y\|} \vec{j}(y, t - \|x-y\|/c).$$

Relativistische Formulierung

Problm: $\square \psi = -\rho$

Ausatz $\psi(x) = \int dy^4 G(x-y) \rho(y) + \psi_{\text{hom}}(x)$

mit Greenscher Fkt Eigenschaft $\square G = -\delta^4(x) = -\frac{1}{c} \delta^3(x) \delta(t)$

$$\begin{aligned} G_{\text{ref}}(x) &= \frac{1}{2\pi} \delta(x^2) \Theta(x^0) && \text{Stufenfkt} && \vec{x}^2 - c^2 t^2 = (r-ct)(r+ct) \\ &= \frac{1}{2\pi} \delta(\vec{x}^2 - c^2 t^2) \Theta(t) && && \stackrel{=0}{\curvearrowleft} \\ &= \frac{1}{2\pi} \left(\frac{1}{2r} \delta(r-ct) + \frac{1}{2r} \delta(r+ct) \right) \Theta(t) \\ &= \frac{1}{4\pi r} \delta(t-ct) \end{aligned}$$

Fourier-Transf. $G(x) = \int \frac{dk^4}{(2\pi)^4} e^{ik \cdot x} \tilde{G}(k) \quad \tilde{G}(k) = \frac{1}{k^2}$

$$k^\mu = \begin{pmatrix} \omega/c \\ \vec{k} \end{pmatrix}$$

$$x^\mu = \begin{pmatrix} ct \\ \vec{x} \end{pmatrix}$$

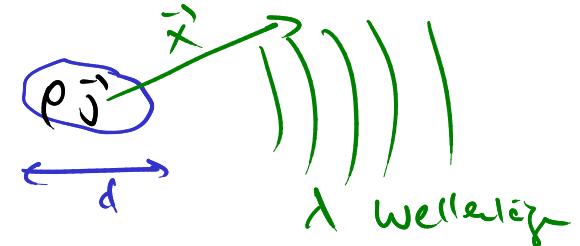
$$k \cdot x = \vec{k} \cdot \vec{x} - \omega t$$

11.3 Strahlung oszillierender Ströme

Dyn. Strom / Ladungsschwärze auf kleinen Raum $\|\mathbf{y}\| < d$

Interessieren uns für Felder in grossen Abstand $\|\mathbf{x}\| = r \gg d$

- 3 rel. Stufen:
 - Abstand
 - d Grösse
 - λ Wellenlänge



Verhältnis $r: d: \lambda$ beeinflusst Form / Näherung für Felder

Monochromatische Wellen

Allgemeine Lösung für felder lässt sich nach Freq. $\omega/2\pi$ aufteilen

⇒ fixiere ω Alle felder / Quellen der Form

$$\epsilon R \rightarrow F(x, t) = \operatorname{Re} \left(F_0(\vec{x}) e^{-i\omega t} \right) \quad \epsilon C \quad \text{für Mittelwerte in quad. tot.}$$

$$\partial_t F \approx \operatorname{Re} \left(\dot{F}_0 e^{-i\omega t} \right) \quad \dot{F}_0 = -i\omega F_0 \quad \parallel \quad \langle FG \rangle = \dots = \frac{1}{2} \operatorname{Re} (F_0 G_0^*)$$

Allg. Lösungsfom

$$\phi_0(\vec{x}) = \int d\vec{y}^3 \frac{\rho_0(y)}{4\pi\epsilon_0 \|\vec{x}-\vec{y}\|} e^{i\|\vec{x}-\vec{y}\|k}, \quad k=\omega/c$$

$$\vec{A}_0(\vec{x}) = \int d\vec{y}^3 \frac{\mu_0 \vec{\rho}_0(y)}{4\pi \|\vec{x}-\vec{y}\|} e^{i\|\vec{x}-\vec{y}\|k}.$$

$\phi_0(x)$ wird durch Lorenz-Fidung algebraisch durch \vec{A} bestimmt

$$\frac{1}{c^2} \partial_t \phi_0 + \vec{\partial} \cdot \vec{A}_0 = 0 \\ \Rightarrow \phi_0 = -i \frac{c^2}{\omega} \vec{\partial} \cdot \vec{A}_0$$

Felder

$$\vec{B}_0 = \vec{\partial} \times \vec{A}_0 \quad \vec{E}_0 = i\omega \vec{A}_0 + i \frac{c^2}{\omega} \vec{\partial} (\vec{\partial} \cdot \vec{A}_0)$$

Ab hier $F_0 \rightarrow F$

Strahlungszone, grosser Abstand

$$\|\mathbf{x}\| = r \gg d > \|\mathbf{y}\|, \quad r \gg \lambda \sim 1/\kappa$$

Dominante Terme für $r \rightarrow \infty$? Annahme d/λ bleibt konstant wenn $r \rightarrow \infty$

Entwicklung von $\|\mathbf{x} - \mathbf{y}\| = \sqrt{(\mathbf{x} - \mathbf{y})^2}$

$$\|\mathbf{x} - \mathbf{y}\| = r \sqrt{1 - 2 \frac{\hat{\mathbf{x}} \cdot \hat{\mathbf{y}}}{r^2} + \frac{\hat{\mathbf{y}}^2}{r^2}} = r - \hat{\mathbf{n}} \cdot \hat{\mathbf{y}} - \frac{(\hat{\mathbf{n}} \cdot \hat{\mathbf{y}})^2}{2r} + \frac{\hat{\mathbf{y}}^2}{2r} + O(1/r^2)$$

$$A(x) = A_{as}(x) + O(e^{ikr}/r^2)$$

$$A_{as}(x) = \int d\mathbf{y}^3 \frac{\rho_0 \tilde{V}(\mathbf{y})}{4\pi r} e^{ikr} e^{-ik\hat{\mathbf{n}} \cdot \hat{\mathbf{y}}} \sim \frac{e^{ikr}}{r}$$

Für Auslichtung von ∂ beachte dass $\partial \frac{P(r)}{Q(r)} \sim \frac{\hat{P}(r)}{r \hat{Q}(r)}$ $\partial \sim \frac{1}{r} \ll 1$

aber $\partial e^{ikr} \sim ik e^{ikr}$ $\partial \sim ik \approx 1$

Anwenden auf \vec{E}, \vec{B}

$$\hat{n} = \frac{\vec{x}}{r}$$

$$\vec{B} = ik\hat{n} \times \vec{A} + O(e^{i\omega r}/r^2)$$

$$\vec{E} = ikc(\vec{A} - \hat{n}(\hat{n} \cdot \vec{A})) + O(e^{i\omega r}/r^2) = -ikc\hat{n} \times (\hat{n} \times \vec{A}) + \dots$$

$$\vec{B}, \vec{E} \sim e^{i\omega r}/r$$

Erhaltene Größen und Flüsse $\sim 1/r^2$

$$\left\langle \frac{1}{4}\epsilon_0 \vec{E}^2 \right\rangle = \epsilon_0 k^2 c^2 \left(\|A\|^2 - |\hat{n} \cdot \vec{A}|^2 \right) + O(1/r^3) = \left\langle \frac{1}{4\mu_0} \vec{B}^2 \right\rangle$$

$$\langle \omega \rangle = \frac{k^2}{2\mu_0} \left(\|A\|^2 - |\hat{n} \cdot \vec{A}|^2 \right) + O(1/r^3)$$

$$\begin{aligned} \langle \vec{s} \rangle &= \frac{1}{2\mu_0} \operatorname{Re} [\vec{E} \times \vec{B}^*] = \frac{k^2 c}{2\mu_0} \operatorname{Re} (\vec{A} \times (\hat{n} \times \vec{A}^*) - (\vec{A} \hat{n}) \hat{n} \times \hat{n} \times \vec{A}^*) \\ &= \langle \hat{n} \langle \omega \rangle + O(1/r^3) \rangle \sim \langle \vec{\pi} \rangle \end{aligned}$$

$$\langle T \rangle = \dots = -\hat{n} \hat{n}^T \langle \omega \rangle + O(1/r^3)$$

Strahlungsbilanz (Abgestrahlte Leistung je Raumwinkel elem)

$$\frac{d^2 P}{d^2 \Omega} := r^2 \vec{n} \cdot \vec{S} = \frac{c k^2 r^2}{2 \mu_0} \left(\|A\|^2 - |\vec{n} \cdot \vec{A}|^2 \right) + O(1/r)$$

gesamte Strahlungsleistung

$$P = \int d^2 \Omega \frac{d^2 P}{d^2 \Omega} = \frac{c k^2 r^2}{2 \mu_0} \int d^2 \Omega \left(\|A_{as}\|^2 - |\vec{n} \cdot \vec{A}_{as}|^2 \right) + O$$

wege Energiebilanz.

Multipolentwicklung weitere Annahme $\|\vec{y}\| \ll 1/k \wedge \lambda$

(Wellenlänge λ gross gegenüber Quellregion) Entwickelt $\|\vec{y}\|/\lambda$

$$\vec{A}_{as}(x) = \frac{\mu_0}{4\pi r} e^{i k r} \int d^3 y \vec{j}(y) \left(1 - ik \vec{n} \cdot \vec{y} + \dots \right) \dots$$

Ziel: weite Integrale aus $(\vec{\partial} \cdot \vec{j} = -\partial_t \rho = ik c \rho)$

$$\int d^3 y \vec{j}(y) \quad \text{etc.}$$

Betrachte für Quellregion V mit $\rho = \vec{j} = 0$ auf ∂V

$$0 = \sum_{k=1}^3 \oint_{\partial V} dx^2 n_k (x_l j_k) \stackrel{\text{Gauß}}{=} \sum_k \int_V dx^3 \partial_k (x_e j_k)$$

$$= \int_V dx^3 \vec{j}_e + \int_V dx^3 x_e \vec{\partial} \cdot \vec{j}$$

Dipolmoment von ρ

$$\int_V dx^3 \vec{j} = - \int_V dx^3 \vec{x} \cdot (\vec{\partial} \cdot \vec{j}) = -ikc \int_V dx^3 \vec{x} \cdot \vec{\rho} = -ikc \vec{P}$$

Für nächsthöhere Ordnung: ob. Int über $\vec{\partial} \cdot (x_k x_e \vec{j})$

$$\dots = \int_V dy^3 j_e(y) \vec{n} \cdot \vec{y} = \dots = -\frac{1}{6} ikc R \vec{n} - \frac{1}{2} ikc \vec{u} \left(\int_V \vec{y} \cdot \vec{\rho} + \vec{M} \times \vec{u} \right)$$

el. Quad. Tensor $R = \int_V dx^3 (3 \vec{x} \vec{x}^T - \vec{x}^2) \rho \quad \text{tr } R = 0$

mag. Dipolmom. $\vec{M} = \frac{1}{2} \left(\int_V dx^3 \vec{x} \times \vec{j} \right)$

und

$$\int_V dx^3 \vec{x}^2 \rho$$

$$\vec{A}_{as}(x) = \frac{\mu_0}{4\pi r} e^{ikr} \left(-ikc \vec{P} - ik \vec{M} \times \vec{u} - \frac{1}{6} k^2 c R \vec{u} + \dots \right)$$

für \vec{u} und \vec{M} nicht führen

Multipolentwicklung: $r = \|\mathbf{x}\| \gg \lambda \sim \frac{1}{k} \gg d \gg \|y\|$ Entw. nach (kd)

$$\vec{A}_{as}(x) = \frac{\mu_0}{4\pi r} e^{ikr} \int dy^3 \vec{j}(y) (1 - ik\hat{n} \cdot \hat{y} + \dots) \quad \mathbf{x} \sim \hat{n}$$

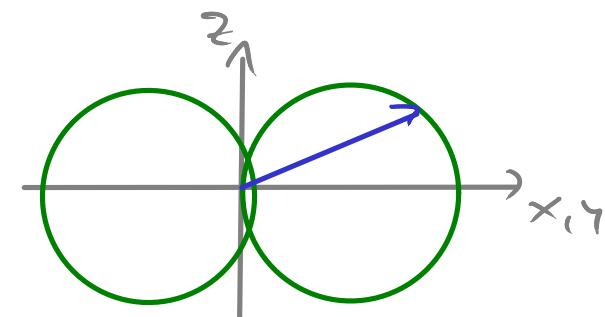
{ el. Dipol neg. Dipol el. Quadr. neg. Quad.
 } { } { } { }
 $\vec{A}_{as}(x) = \frac{\mu_0}{4\pi r} e^{ikr} \left(-ikc\vec{P} - ik\vec{M} \times \hat{n} - \frac{1}{6} k^2 c R \hat{u}_r + \dots + \dots \right)$

el. Dipol $\vec{A}_{as}(x) = -ikc\mu_0 \frac{e^{ikr}}{r} \vec{P}$

Absstrahlungscharakteristik (Leistung je Raumwinkel (Element))

$$\frac{d^2 P_{as}}{d\Omega^2} = \frac{c^3 k^4 \mu_0}{32\pi^2} (||\vec{P}||^2 - |\vec{P} \cdot \hat{n}|^2)$$

$$\vec{P} \sim \vec{e}_z = \frac{c^3 k^4 \mu_0 ||\vec{P}||}{32\pi^2} \underbrace{\left(1 - \cos^2 \vartheta\right)}_{\sin^2 \vartheta}$$



Gesamt leichtig

$$P_{as} = \int d\Omega \sin \vartheta \int d\varphi \frac{d^2 P_{as}}{d^2 \Omega} = \frac{c^3 k^4 \mu_0 \|P\|^2}{16\pi} \int d\Omega \sin^3 \vartheta \\ = \frac{c^3 k^4 \mu_0 \|P\|^2}{16\pi} \int_0^\pi dz (1-z^2) = \frac{c^3 k^4 \mu_0 \|P\|^2}{12\pi} = \frac{ck^4 (\|P\|^2)}{12\pi \epsilon_0}.$$

$$z = \cos \vartheta$$

Rein mag. Dipolmoment

$$\vec{A}_{as} = -i \mu_0 k \frac{e^{i\omega r}}{4\pi r} \vec{\mu} \times \hat{n}$$

$$\sim \frac{d^2 P_{as}}{d^2 \Omega} = \frac{ck^4 \mu_0}{32\pi^2} \left(\|M\|^2 - |\vec{M} \cdot \hat{n}|^2 \right) \quad \left(\begin{array}{l} \text{analog zu vorher} \\ \text{mit } \vec{P} \text{ und } \vec{M} \end{array} \right)$$

gemischtes Dipolmoment

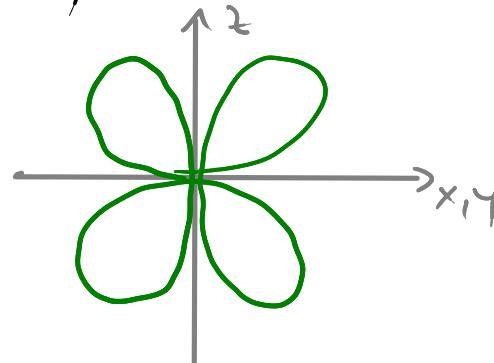
$$\frac{d^2 P_{as}}{d^2 \Omega} = \frac{d^2 P_{el}}{d^2 \Omega} + \frac{d^2 P_{mag}}{d^2 \Omega} + \frac{c^2 k^4 \mu_0}{16\pi} \operatorname{Re} ((\vec{P} \times \vec{M}^*) \cdot \hat{n})$$

Abschaltung alc $(Y_{0,0}, Y_{1,m}, Y_{2,m})$

Quadrupolstrahlung $R \sim \text{diag}(+1, +1, -2) R$

$$\rightarrow \frac{d^2 P_{\text{as}}}{d^2 R} \sim c^3 k^6 \mu_0 / R^4 \sin^2 \theta \cos^2 \theta$$

allg. $\Psi_{\ell,m}$ mit $\ell \leq 4$



Nahzone andere Näherung mit $d < r \ll \lambda$ Wellenlänge gross:

$$\vec{A} = \int dy^3 \frac{\text{Moj}^j(y)}{4\pi \|x-y\|} e^{i\|x-y\|k} \approx \int dy^3 \frac{\text{Moj}^j(y)}{4\pi \|x-y\|} \quad \begin{array}{l} \text{statisch} \\ \text{v. Potentiel} \end{array}$$

Potentiale aus E/M statisch, keine Retardierung.

Problen r-Abh. der Strahlung?

$\text{Monopol} \sim E, B \sim 1/r^2 \quad \text{Dipol} \sim E, B \sim 1/r^3$

$\Rightarrow S \sim 1/r^4$ oder höher. $\Rightarrow P \sim 1/r^4, 5, 6 \sim 1/r^2, 3, 4$ tatsächlich $\oint d\vec{r} \vec{S} \cdot \vec{n} = 0$

11.4 Lineare Antenne

- linearer Draht, Länge $2d$ entlang \Rightarrow Achse $z = -d$ bis $z = +d$
- Stromquelle bei $z=0$. Strom $i(t)$ entlang Antenne $e^{\pm ikz}$
 - Reflektör an Ende: $j=0$

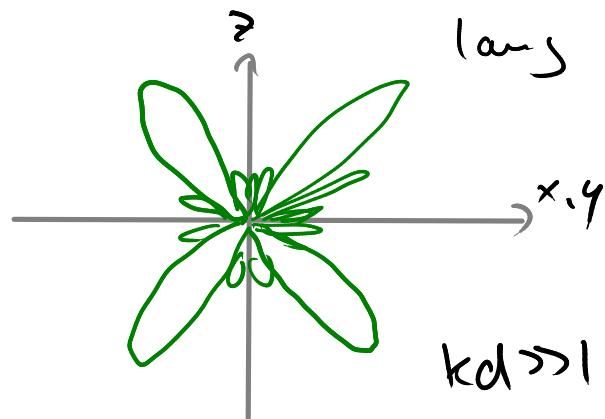
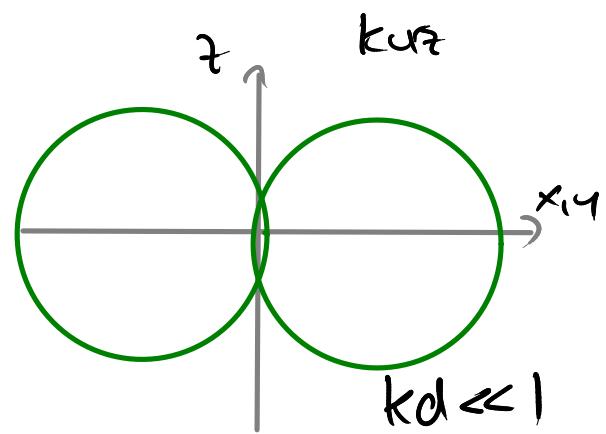
$$\Rightarrow \vec{j}(x) = I \vec{e}_z \sin(kd - k|z|) \delta(x) \delta(y) \quad |z| < d$$

$$\vec{A}_{as} = \frac{\mu_0 \vec{e}_z I}{4\pi r} e^{i\omega t} \int_{-d}^{+d} dz e^{-ikz \cos \vartheta} \sin(kd - k|z|) \quad \begin{array}{l} +d \\ -d \end{array}$$

$$= \frac{\mu_0 I}{4\pi r} \vec{e}_z e^{i\omega t} \frac{2}{k} \frac{\cos(kd \cos \vartheta) - \cos(kd)}{\sin^2 \vartheta}$$

Strahlungsdichte:

$$\frac{d^2 P_{as}}{d^2 \Omega} = \frac{c \mu_0}{8\pi^2} \left(\frac{\cos(kd \cos \vartheta) - \cos(kd)}{\sin^2 \vartheta} \right)^2$$



11.5 Beschleunigte Punktladungen

Potentiale Pfad $\vec{y}(t)$ Ladung q

$$\Rightarrow \rho(x,t) = q \delta^3(x - y(t)), \quad \vec{j}(x,t) = q \dot{\vec{y}}(t) \delta^3(x - y(t))$$

$$\text{Grenzschwelle Fkt (ref)} \quad G_{\text{ref}} = \frac{c}{4\pi \|x\|} \delta(\|x\| - ct)$$

$$\Phi(x,t) = \int dx'^3 dt' \frac{cq}{4\pi\epsilon_0 \|x-x'\|} \delta^3(x'-y(t')) \delta(\|x-x'\| - c(t-t'))$$

$$= \int dt' \frac{cq}{4\pi\epsilon_0 \|x-y(t')\|} \delta(\|x-y(t')\| - c(t-t'))$$

$$\vec{A}(x,t) = \int dt' \frac{cq \mu_0 \dot{\vec{y}}(t')}{4\pi \|x-y(t')\|} \delta(\|x-y(t')\| - c(t-t'))$$

Zwei Effekte der δ -Fkt.

- legt $t' = s(x_i, t)$ fest

$$\text{so dass } \|x - \vec{y}(s)\| = c(t-s)$$

Falls $\|\dot{x}\| < c$ dann ist s eindeutig!

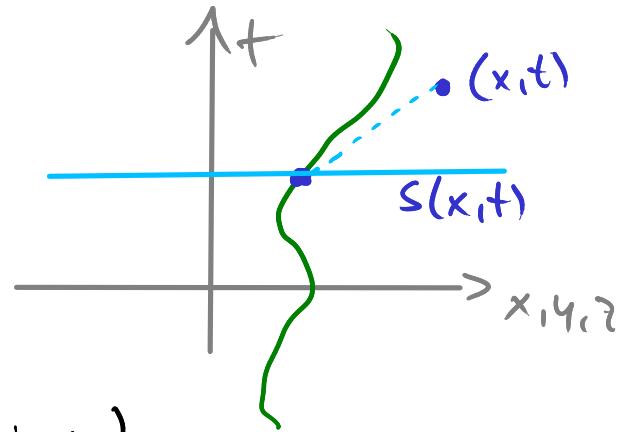
(in der Praxis ist Gleichung nichtlinear \Rightarrow schwierig)

- Argument $\delta(f(t')) \Rightarrow$ Faktor $\frac{1}{f'(s)}$

$$f(t') = \|x - \vec{y}(t')\| - ct + ct'$$

$$f'(s) = c - \frac{\dot{\vec{y}}(s)(\vec{x} - \vec{y}(s))}{\|\vec{x} - \vec{y}(s)\|} =: ck$$

$$\Rightarrow \mathcal{F}(x_i, t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0 rk}, \quad \vec{A}(x_i, t) = \frac{\mu_0 q \vec{v}}{4\pi rk}$$



| |
|---|
| Abstand $r(x_i, t) = \ x - \vec{y}(s)\ $ $\vec{v}(x_i, t) = \dot{\vec{y}}(s)$ $\vec{n}(x_i, t) = \frac{\vec{x} - \vec{y}(s)}{r}$ $k(x_i, t) = 1 - \frac{\vec{n} \cdot \vec{v}}{c}$ |
|---|

Elektromagnetische Felder

Betrachte implizite Abh. von $s(x,t)$ um $\vec{\partial}_t, \vec{\partial}_x$ zu berechnen.

Def Gl. $\|\vec{x} - \vec{y}\|s\| = c(t-s)$

Gleichs variieren uel \vec{x}, t, s :

$$\frac{(\delta\vec{x} - \delta s \vec{v}) \cdot (\vec{x} - \vec{y})}{\|\vec{x} - \vec{y}\|} = c(\delta t - \delta s)$$

$$\Leftrightarrow \delta\vec{x} \cdot \vec{n} - \delta s \vec{v} \cdot \vec{n} - c \delta t + c \delta s = 0$$

$$\Leftrightarrow \delta s = \frac{\delta t - \delta\vec{x} \cdot \vec{n}/c}{1 - \vec{n} \cdot \vec{v}/c} = \frac{\delta t}{k} - \frac{\delta\vec{x} \cdot \vec{n}}{ck}$$

$$\Rightarrow \partial_t s = \frac{1}{k} \quad \vec{\partial}_x s = -\frac{\vec{n}}{ck}$$

Weiterhin: $\delta \vec{v} = \vec{a} \delta s$ $\vec{a}(x,t) := \ddot{\vec{y}}(s)$ Beschl.

Für r : $r = \|x - y(t)\| = c(t-s) \Rightarrow \delta r = c \delta t - c \delta s$

Statt k betrachte $kr = r - (\vec{x} - \vec{y}(s)) \cdot \vec{v}/c$

$$\delta(rh) = \delta r + \frac{\vec{v}^2 - r \vec{u} \cdot \vec{a}}{c} \delta s = c \delta t - c \left(1 - \frac{\vec{v}^2}{c^2}\right) \delta s - \frac{r \vec{u} \cdot \vec{a}}{c} \delta s$$

Herleitung Strahlung beschleunigtes geladenes Teilchen:

\vec{x}, t : Empfänger; $\vec{y}(s), s(\vec{x}, t)$: Teilchen, avancierte Zeit; r : Abstand, k : Faktor
 $\vec{v}(s)$: Geschwindigkeit, $\vec{a}(s)$: Beschleunigung, \vec{n} : Richtung

Ruhendes Teilchen $\vec{v} = 0, \vec{a} \neq 0$

$$k=1, \delta s = \delta t - \frac{\vec{x} \cdot \vec{n}}{c}, \delta \vec{v} = \vec{a} \delta s, \delta(rk) = \delta \vec{x} \cdot \vec{n} - r \frac{\vec{n} \cdot \vec{a}}{c} \delta s$$

$$\vec{A} \sim \vec{v} = 0 \quad \delta \vec{A} = \frac{\mu_0 q}{4\pi r} \delta \vec{v} = \frac{\mu_0 q}{4\pi r} \vec{a} \delta s$$

$$\vec{B} = \vec{\partial} \times \vec{A} = \frac{\mu_0 q}{4\pi r} \vec{\partial} s \times \vec{a} = - \frac{\mu_0 q}{4\pi c r} \vec{n} \times \vec{a}$$

$$\vec{E} = -\vec{\partial}_t \vec{A} - \vec{\partial} \Phi = -\frac{\mu_0 q \vec{a}}{4\pi r} \vec{\partial}_t s + \frac{q}{4\pi \epsilon_0 r^2} \vec{\partial} \quad (\text{rh})$$

$$= -\frac{\mu_0 q \vec{a}}{4\pi r} + \frac{q}{4\pi \epsilon_0 r^2} \left(\vec{n} + \frac{r}{c} \vec{n} \cdot \vec{a} \frac{\vec{n}}{c} \right)$$

$$= \frac{q \vec{n}}{4\pi \epsilon_0 r^2} - \frac{\mu_0 q}{4\pi r} (\vec{a} - \vec{n} (\vec{n} \cdot \vec{a})) \quad \sim \vec{n} \times \vec{B}$$

Ausdrücke für $\vec{v} \neq 0$:

$$\vec{E} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0 r^2 k^2} \left(1 - \frac{\vec{v}^2}{c^2} \right) \left(\hat{n} - \frac{\vec{v}}{c} \right) + \frac{q\mu_0}{\pi r k^3} \hat{n} \times \left(\left(\hat{n} - \frac{\vec{v}}{c} \right) \times \vec{a} \right)$$

$$\vec{B} = \frac{1}{c} \hat{n} \times \vec{E}$$

Strahlung Energiestrahlung durch Beschleunigung, $\vec{v} = 0$

Poynting-Vek.

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B} = \frac{1}{\mu_0 c} \vec{E} \times (\hat{n} \times \vec{E}) = \frac{1}{\mu_0 c} \left(\hat{n} \vec{E}^2 - \vec{E} (\hat{n} \cdot \vec{E}) \right)$$

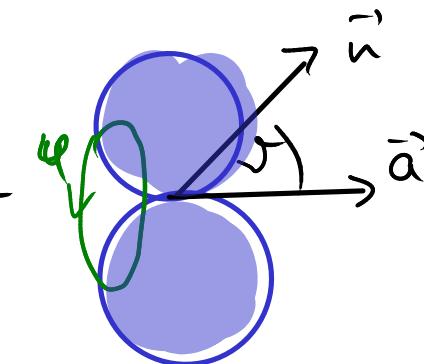
$$= \frac{q^2 \mu_0}{16\pi^2 c r^2} \left(\hat{n} / \vec{a}^2 - (\hat{n} \cdot \vec{a})^2 \right) + \frac{c^2}{r} \left(\vec{a} - \hat{n} (\hat{n} \cdot \vec{a}) \right)$$

Strahlung durch Beschl. $\sim \frac{1}{r^2}$ $\sim \frac{1}{r^3}$ Umorganisation der Energiedichte

$$\text{rad. Strahlung: } \hat{n} \cdot \vec{S} = \frac{q^2 \mu_0}{16\pi^2 c r^2} (\vec{a}^2 - (\vec{a} \cdot \hat{n})^2) = \frac{q^2 \mu_0 a^2}{16\pi^2 c r^2} \sin^2 \vartheta = \frac{1}{r^2} \frac{d^2 P}{d\Omega}$$

Gesamtleistung P durch Strahlung

$$P = r^2 \int d\Omega \vec{n} \cdot \vec{S} = 2\pi \frac{\mu_0 q^2 a^2 \pi}{16\pi^2 c} \int d\theta \sin^3 \theta = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{6\pi c}$$

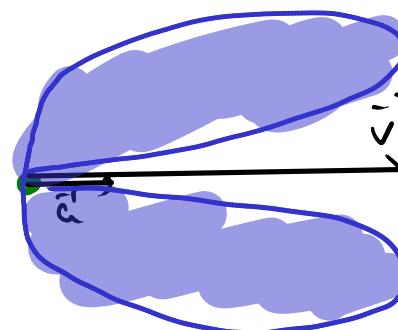
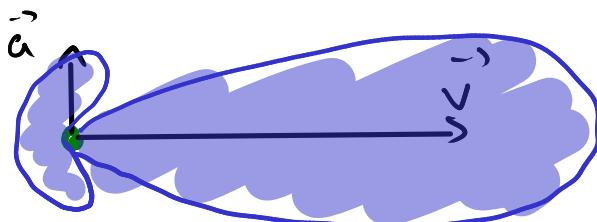


Für allg. Geschwindigkeiten \vec{v}

$$\frac{d^2 P}{d^2 \Omega} = r^2 \vec{n} \cdot \vec{S} = \frac{q^2 \mu_0}{16\pi^2 c k^5} \left(\vec{n} \times \left(\left(\vec{n} - \frac{\vec{v}}{c} \right) \times \vec{a} \right) \right)^2$$

bei rel. Geschw. ist grosse Strahlungsleistung möglich ($1/\kappa^5$)

→ Synchrotronstrahlung



Relativistische Formulierung anfangs ruhende Teilchen $\vec{v} = 0$

Feld bei x^M mit $x^2 = 0$ $\mathcal{U}^M = (0, \vec{\phi})$ $s = 0$ $\vec{q} = 0$

$$v^M = (c, \vec{0}), \quad a^N = (0, \vec{a}), \quad v^2 = -c^2, \quad v \cdot a = 0$$

Abstand $r = -\frac{v \cdot x}{c}$

Feldstärcefaktor $F_{\mu\nu} = \frac{1}{c^2} (v_\nu E_\mu - v_\mu E_\nu) - \frac{1}{c} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} v^\rho B^\sigma$

$$B_\sigma = -\frac{\mu_0 q}{4\pi c^2 r^2} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} v^M \times a^\rho$$

$$E_\sigma = \frac{a \times g_\mu}{4\pi \epsilon_0 r^3} - \frac{\mu_0 q}{4\pi r^3} (a_\sigma r^2 - x_\sigma (x \cdot a))$$

$$\begin{aligned} F_{\mu\nu} &= \frac{\mu_0 c^3 q}{4\pi (v \cdot x)^3} (v_\mu x_\nu - v_\nu x_\mu) + \frac{\mu_0 c q (x \cdot a)}{4\pi (v \cdot x)^3} (v_\mu x_\nu - v_\nu x_\mu) \\ &\quad - \frac{\mu_0 c q}{4\pi (v \cdot x)^2} (a_\mu x_\nu - a_\nu x_\mu) \end{aligned}$$

Strahlungsbeitrag

$$T_{\mu\nu} = \frac{\mu_0 c^2 q^2}{16\pi^2 (v \cdot x)^6} \left(c^2 (a \cdot x)^2 - a^2 (v \cdot x)^2 \right) x_\mu x_\nu$$