

$$G^+ = \delta \left(t - t' - \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c} \right) / |\vec{r} - \vec{r}'|$$

einsetzen in

$$\varphi(\vec{r}, t) = \int dt' \int d^3r' G^+(\vec{r}, t; \vec{r}', t') f(\vec{r}', t')$$

Lösung der inhomogenen Wellengleichung:

$$\varphi(\vec{r}, t) = \int d^3r' \frac{f(\vec{r}', t - \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

:

- damit ist jede beliebige Wellengleichung gelöst
- beachte das retardierte Zeitargument; Retardierung:
die Zeit $\frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c}$, die wenn bei \vec{r}' etwas (Geschehen) passiert die Wirkung bis zu \vec{r} braucht

4.5.2 Die Lösung der Poisson-Gleichung

Lorenzbedingung:

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int d^3r' \frac{\rho(\vec{r}', t - \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int d^3r' \frac{\vec{j}(\vec{r}', t - \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

Coulombbedingung:

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int d^3r' \frac{\rho(\vec{r}', t)}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

($c \rightarrow \infty$
an Lorenzbedingung)

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int d^3r' \frac{\vec{j}(\vec{r}', t - \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

wenn man \vec{j}, ρ vorgegeben hat kann man
in der Eidg. sein Wahl die Potentiale bestimmen
und damit dann die Felder:

$$\vec{B} = \vec{\nabla} \times \vec{A}$$

$$\vec{E} = -\vec{\nabla} \phi - \partial_t \vec{A}$$

4.5.3. Berechnung der Greenschen Funktion

um \vec{p} und nachgetragen werden:

$$\square G(\vec{r}, \vec{r}', t, t') = -4\pi \delta(\vec{r} - \vec{r}') \delta(t - t')$$

Definitionsgleichung, wobei G berechnen

$$\left(\nabla^2 - \frac{1}{c^2} \partial_t^2 \right) G = -4\pi \delta(\vec{r}) \delta(t)$$

$$\vec{r}', t' = 0$$

$$\rightarrow \oint \vec{p} dA,$$

z.B. aus physikalischen Gründen kann nur

Differenz auftreten oder: Variable heißt $\vec{r} \rightarrow \vec{r} + \vec{r}'$
 $t \rightarrow t + t'$

Fourierraum: später Rücktransformation

$$G(\vec{r}, t) = \frac{1}{(2\pi)^4} \int d^3q \int d\omega e^{i(\vec{q}\cdot\vec{r} - \omega t)} \underline{G(\vec{q}, \omega)}$$

↑
↑

4 Variable woge \vec{q}, ω
Touriertransformierte

$$\delta(\vec{r}) = \frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3q e^{i\vec{q}\cdot\vec{r}}, \quad \delta(t) = \frac{1}{2\pi} \int d\omega e^{-i\omega t}$$

↑
↑

x, y, z (3 Variable, abs. $\frac{1}{(2\pi)^3}$)

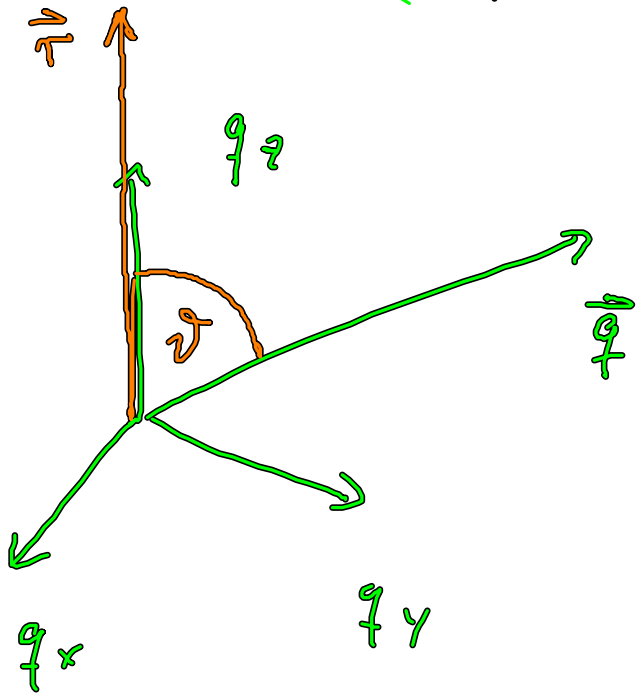
Lösung im Fourierraum:

$$\frac{1}{(2\pi)^4} \left(-q^2 + \left(\frac{\omega}{c}\right)^2 \right) G(\vec{q}, \omega) = -\frac{4\pi}{(2\pi)^4} \cdot 1$$

$$G(\vec{q}, \omega) = -\frac{4\pi}{-q^2 + \frac{\omega^2}{c^2}}$$

Rücktransformation:

$$G(\vec{r}, t) = -\frac{4\pi}{(2\pi)^4} \int d^3q \int d\omega \frac{e^{i(\vec{q}\cdot\vec{r} - \omega t)}}{-q^2 + \frac{\omega^2}{c^2}}$$



über den gesamten
q-Raum geht das
Integral

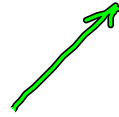
$$G(\vec{r}, t) = -\frac{4\pi}{(2\pi)^4} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega e^{-i\omega t} \underbrace{\int_0^{2\pi} d\varphi}_0 \underbrace{\int_0^\infty dq q^2}_0 \int_0^\pi d\vartheta \sin\vartheta \frac{e^{i\vec{r}\cos\vartheta}}{-q^2 + \frac{\omega^2}{c^2}}$$

$$\int_0^\pi d\vartheta \sin\vartheta e^{iqr\cos\vartheta} = \int_{-1}^1 dx e^{iqr x} = \frac{2}{qr} \sin qr$$

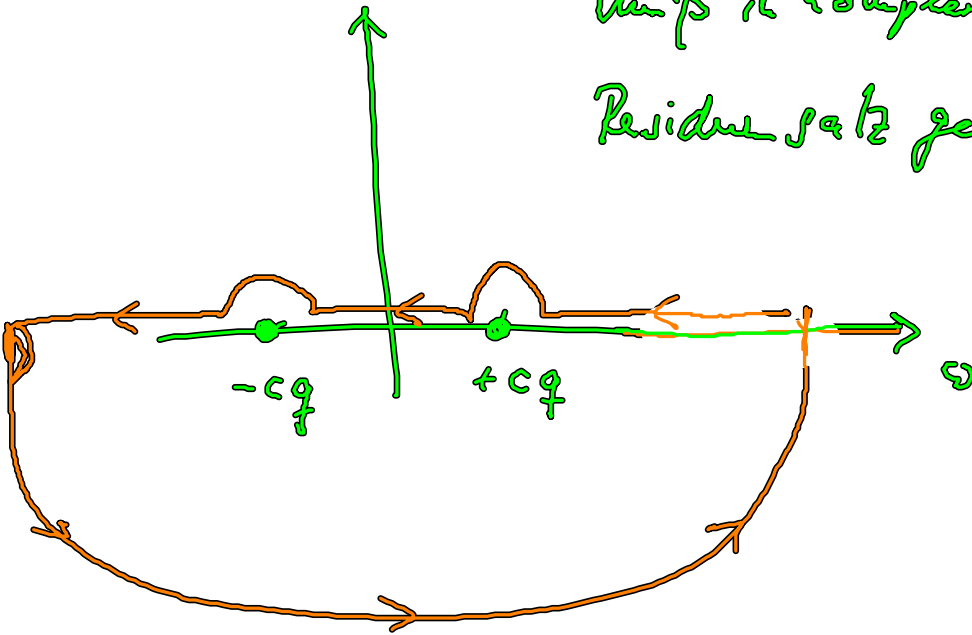
$$x = \cos\vartheta \rightarrow dx = -\sin\vartheta d\vartheta, \quad \vartheta=0 \rightarrow x=1 \\ \vartheta=\pi \rightarrow x=-1$$

$$= -\frac{4\pi c^2}{(2\pi)^4} \int_0^\infty dq q \frac{\sin(qr)}{r} 4\pi \int d\omega \frac{e^{-i\omega t}}{\omega^2 - c^2 q^2}$$

$$= -\frac{c^2}{\pi^2 r} \int_0^\infty dq q \sin(qr) \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \frac{e^{-i\omega t}}{\omega^2 - c^2 q^2}$$



unß in komplexer Ebene über
Residuensatz gelöst wurde



$$\int d\omega \frac{e^{-i\omega t}}{\omega^2 - c^2 q^2} = -\frac{2\pi}{c q} \sin(c q t)$$

das Verfahren, den Weg nach unten zu schließen, geht nur für $t > 0$ (betrachten der Integrande für $\omega \rightarrow -i\infty$)

$t < 0 \hat{=}$ schließen nach oben \rightarrow avancierte Lösung.

$$G^+(\vec{r}, t) = \frac{2c}{\pi} \int_0^\infty dq \sin(qr) \sin(cq t)$$

↑
retardiertes G

*

$$* = \int_0^\infty dq \frac{(e^{iqr} - e^{-iqr})}{2i} \sin(cq t)$$

$$= \frac{1}{2i} \left\{ \int_0^\infty dq e^{iqr} \sin cqt + \int_{-\infty}^0 dq e^{iqr} \sin cqt \right\}$$

$q \rightarrow -q$

$$= \frac{1}{2i} \int_{-\infty}^{+\infty} dq \left(e^{iq(r+ct)} - e^{iq(r-ct)} \right) \frac{1}{2i}$$

$$= -\frac{1}{4} 2\pi \left(\delta(r+ct) - \delta(r-ct) \right)$$

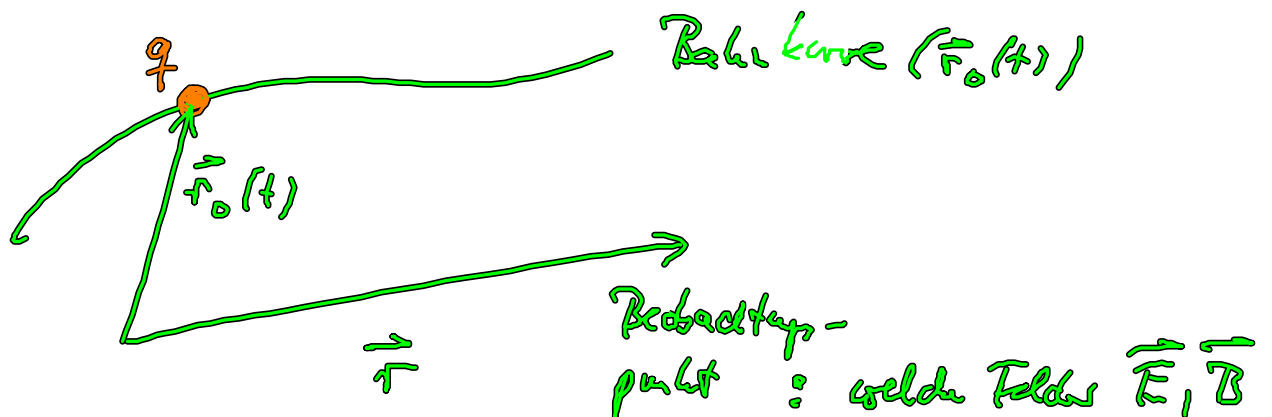
$t > 0$
 wird nicht erfüllt

insgesamt $G^+(\vec{r}, t) = \frac{c}{r} \delta(r-ct) = \frac{\delta(t - \frac{r}{c})}{r}$

($\vec{r} \rightarrow \vec{r} - \vec{r}' \Rightarrow$ Ergebnis v. ob.)

5 Felder von ruhenden und bewegten Punktladungen

5.1. Potentiale und Felder einer Punktladung



liegen bei \vec{r} zur Zeit t
vor?

$$\rho = q \delta(\vec{r} - \vec{r}_0(t))$$

$$\vec{j} = q \dot{\vec{r}}_0 \delta(\vec{r} - \vec{r}_0(t))$$

$\vec{r}_0(t)$ sei bekannt, z.B. Beschleuniger +
Abstrahlung, FEL

Lorenzgleichung

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int dt' \int d^3r' \frac{\rho(\vec{r}', t') \delta(t' - t + \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

$$= \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int dt' \int d^3r' \frac{q \delta(\vec{r}' - \vec{r}_0(t')) \delta(t' - t + \frac{|\vec{r} - \vec{r}'|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

$$= \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \int dt' \frac{\delta(t' - t + \frac{|\vec{r} - \vec{r}_0(t')|}{c})}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

Das Zeitintegral ist relativistisch! ↙

$$\int dx \underline{g(x)} \delta(f(x) - y) = \frac{g(x)}{df/dx} \Big|_{y=f(x)}$$

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}_0(t')|} \cdot \left(1 - \frac{\vec{r} - \vec{r}_0}{|\vec{r} - \vec{r}_0|} \cdot \frac{\dot{\vec{r}}_0(t')}{c} \right)^{-1}$$

$$t = t' + \frac{|\vec{r} - \vec{r}_0(t')|}{c} \Rightarrow t' = t'(\vec{r}, t)$$

$$y = t, x = t', f(x) = t' + |\vec{r} - \vec{r}_0|/c$$

Achtg.! die Zeit t' ist so zu verstehen,

daß $t' = t - \frac{|\vec{r} - \vec{r}_0(t')|}{c}$ und nach

t' umgestellt werden (ist in Formel implizit)

$$\rightarrow t' = t'(\vec{r}, t) \Rightarrow \phi(\vec{r}, t)$$

Das ist wieder das Problem der retardierten Zeit t' ,

wird durch Lichtgeschwindigkeit (endlich) ist
 her vorgezogen wird.

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{q \mu_0}{4\pi} \frac{\dot{\vec{r}}_0(t')}{|\vec{r} - \vec{r}_0(t')| - (\vec{r} - \vec{r}_0(t')) \cdot \frac{\dot{\vec{r}}_0(t')}{c}}$$

$$\phi(\vec{r}, t) = \frac{q}{4\pi \epsilon_0} \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}_0(t')| - (\vec{r} - \vec{r}_0(t')) \cdot \frac{\dot{\vec{r}}_0(t')}{c}}$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \frac{q}{4\pi \epsilon_0} \left(\frac{(\vec{e}_R - \vec{\beta})(1 - \beta^2)}{R^2 (1 - \vec{\beta} \cdot \vec{e}_R)} - \frac{\vec{e}_R \times [(\vec{e}_R - \vec{\beta}) \times \dot{\vec{\beta}}]}{c R (1 - \vec{\beta} \cdot \vec{e}_R)^3} \right)$$

$$\vec{R} = \vec{r} - \vec{r}_0, \quad \vec{e}_R = \frac{\vec{r} - \vec{r}_0}{|\vec{r} - \vec{r}_0|}, \quad \vec{\beta} = \frac{\dot{\vec{r}}_0}{c}$$

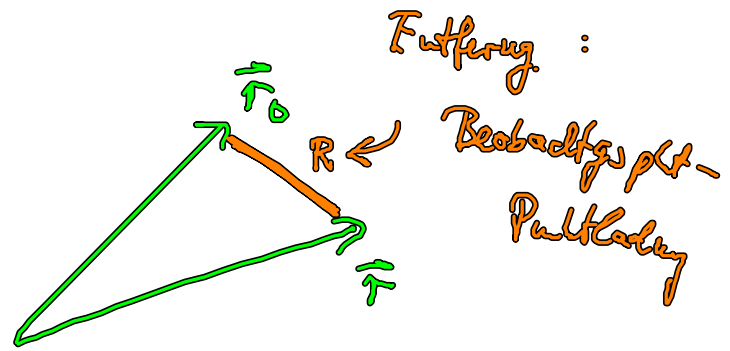
$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \frac{\vec{e}_R \times \vec{E}}{c}$$

Bemerkung zur \vec{E} -Formel

1) man erkennt 2 verschiedene Ortsabhängigkeiten

in E -Feld

1. Term : $\frac{1}{R^2}$
Nahfeldterm



2. Term $\frac{1}{R}$
Fernfeldterm

2) Einweg. a Kugelwelle:

Strahlung hat eine Abhängigkeit des Felds von $\frac{1}{R}$,

denn $S, u_{\text{em}} \sim \frac{1}{R^2}$, kann auf Oberfläche

$\int d\Omega R^2$ aufgeteilt werden, so daß man über die
 \uparrow
(ϑ, φ)

überall (ϑ, φ) zu jeder R dieselbe Energie findet

→ Strahlungsterm / E-Transport

Dagegen wird $\frac{1}{R^2}$ in E-Feld in S_1 W_{zu} mit

$\frac{1}{R^4}$ gerichtet und sein Energie „verbleibt im Nahfeld“

1. Term ist kein Strahlungsterm

3) $(1-\beta^2), (1-\vec{\beta} \cdot \vec{e}_r)$ enthält $\frac{v}{c} = \frac{v_0}{c}$,

dh. beide Terme enthalten relativistische Effekte!

4) Strahlg. bzw. Fernfeldeffekte sind nur
Anwesend wenn $\dot{\vec{\beta}} \neq 0$ $\dot{\vec{\beta}} \hat{=} \ddot{\vec{r}}$.

Man benötigt beschleunigte Ladungen um
Strahlung zu erzeugen.

5) alle Grenzfälle in \vec{E}, \vec{B} enthalten:

- ruhend Ladung $\dot{\vec{\beta}}, \ddot{\vec{\beta}} = 0$

- gleichförmig bewegt $\dot{\vec{\beta}} = 0$

- nicht relativistisch Bewegung: $\beta \ll 1$

- allg. Fall