

## Kohärenz

Elektromagnetische Wellen sind transversal, d.h.  $\vec{E} \perp \vec{B} \perp \vec{r}$ . Es gilt das Superpositionsprinzip, resultiert aus Linearität der Maxwellgleichungen.

Messgröße in der Röntgenstrahlung ist die Intensität.

Poynting Vektor 
$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} (\vec{E} \times \vec{B}) \quad \left[ \frac{W}{m^2} \right]$$

„Energie pro Zeiteinheit pro Fläche in einer EM-Welle“

Betrachtung ebener Wellen

$$\vec{E} = \vec{E}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)$$

$$\vec{B} = \vec{B}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)$$

$$\Rightarrow \vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E}_0 \times \vec{B}_0 \cos^2(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t)$$

$\vec{S}$  pulsiert mit der Frequenz  $2\omega$ ?

optisches Licht  $\omega \sim 10^{14} - 10^{15} \text{ Hz}$

X-Rays  $\omega \sim 10^{17} - 10^{18} \text{ Hz}$

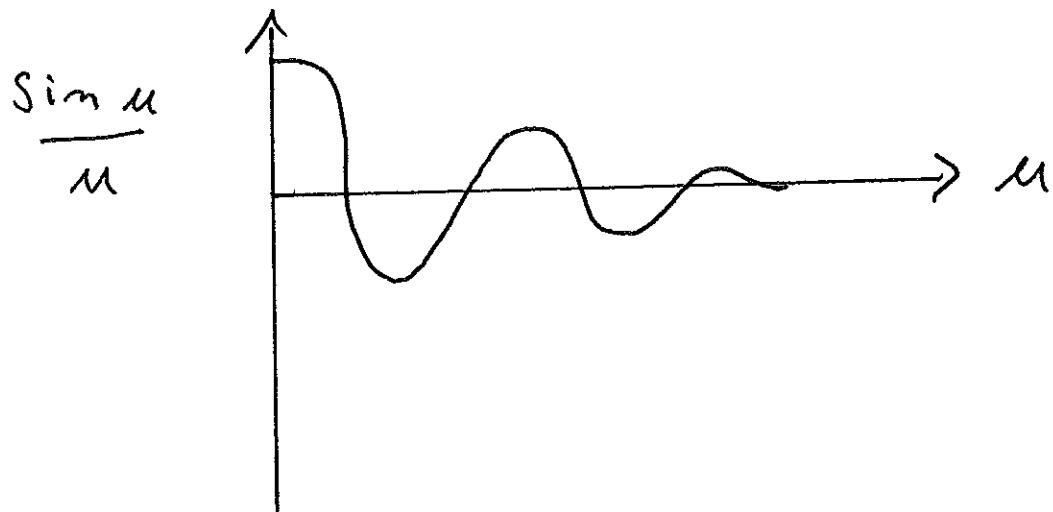
Das bedeutet, es ist schwierig S(t) direkt auf zu lösen.

Wir messen im allgemeinen einen zeitlichen Mittelwert!

$$\langle S(t) \rangle_T = \frac{1}{T} \int_{t-\frac{T}{2}}^{t+\frac{T}{2}} S(t) dt$$

Beispiele zum zeitlichen Mittelwert

$$\begin{aligned} \textcircled{1} \quad \langle e^{i\omega t} \rangle_T &= \frac{1}{T} \int_{t-\frac{T}{2}}^{t+\frac{T}{2}} e^{i\omega t} dt \\ &= \frac{1}{i\omega T} e^{i\omega t} \Big|_{t-\frac{T}{2}}^{t+\frac{T}{2}} \\ &= \frac{1}{i\omega T} e^{i\omega t} (e^{i\omega T/2} - e^{-i\omega T/2}) \\ &= e^{i\omega t} \frac{\sin(\frac{\omega T}{2})}{\frac{\omega T}{2}} \\ &\rightarrow 0 \quad \text{für } \underline{\omega T \gg 1} \end{aligned}$$



Das heißt  $\langle e^{i\omega t} \rangle_T = 0$ , es ist auch

$$\langle \cos \omega t \rangle_T = \langle \sin \omega t \rangle_T = 0$$

$$\begin{aligned}
 \textcircled{2} \quad \langle \cos^2(\omega t) \rangle_T &= \frac{1}{T} \int_{t-T/2}^{t+T/2} \cos^2(\omega t) dt \\
 &= \frac{1}{2T} \int_{t-T/2}^{t+T/2} (1 + \cos(2\omega t)) dt \\
 &\qquad\qquad\qquad \approx 0 \quad (\text{für } \omega T \gg 1) \\
 &\qquad\qquad\qquad \text{Siehe oben} \\
 &= \frac{1}{2T} \int_{t-T/2}^{t+T/2} dt = \frac{1}{2}
 \end{aligned}$$

also z.B.  $\langle S(A) \rangle_T = \frac{1}{2\mu_0} \vec{E}_0 \times \vec{B}_0$

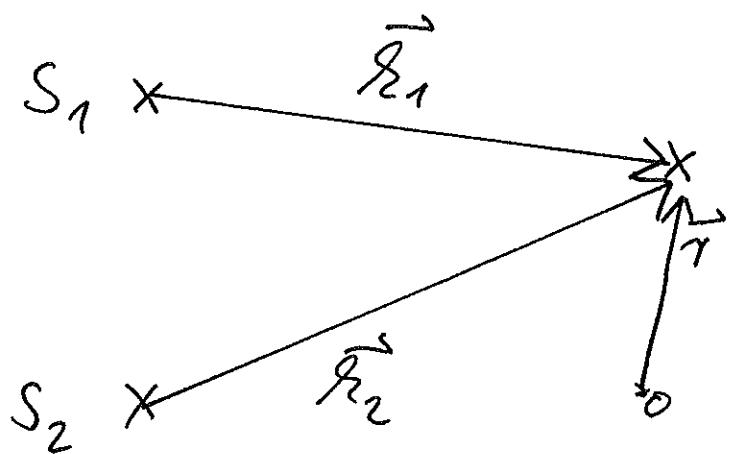
## Interferenz

Bisher: nur eine Welle wurde betrachtet.

Jetzt wollen wir wissen was passiert, wenn zwei Wellenzüge am einen Ort zur Überlagerung kommen.

Licht ist eine verborgene Größe beschrieben durch die Maxwell-Gleichungen. Es gilt das Superpositionsprinzip!

Zwei Quellen  $S_1$  und  $S_2$  emittieren Wellen, die am Ort  $\vec{r}$  zur Überlagerung kommen.



Wir nehmen wieder ebene Wellen an.

Welle von  $S_1$        $\vec{E}_1(\vec{r}, t) = \vec{E}_{01} \cos(\vec{k}_1 \cdot \vec{r} - \omega t + \varepsilon_1)$

Welle von  $S_2$        $\vec{E}_2(\vec{r}, t) = \vec{E}_{02} \cos(\vec{k}_2 \cdot \vec{r} - \omega t + \varepsilon_2)$

mit den beiden Phasen  $\varepsilon_1$  und  $\varepsilon_2$ , die Eigenschaften der Quellen  $S_1$  und  $S_2$  sind.

Die resultierende instantane Welle am Ort  $\vec{r}$  ist:

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_1(\vec{r}, t) + \vec{E}_2(\vec{r}, t)$$

Die resultierende zeitlich gemittelte Intensität ist

$$I \sim \langle E(\vec{r}, t)^2 \rangle_T = \langle E_1^2(\vec{r}, t) \rangle_T + \langle E_2^2(\vec{r}, t) \rangle_T$$



$$+ 2 \langle E_1(\vec{r}, t) \cdot E_2(\vec{r}, t) \rangle_T$$

Wir betrachten ab jetzt  
nur noch die E-Felder !

$$2 \langle \vec{E}_1(r,t) \cdot \vec{E}_2^*(r,t) \rangle_T \quad \text{Interferenzterm}$$

$$\langle E_1^2(r,t) \rangle_T \quad \text{Intensität der Welle von } S_1$$

$$\langle E_2^2(r,t) \rangle_T \quad \text{Intensität der Welle von } S_2$$

### Interferenzterm

$$\vec{E}_1(r,t) \cdot \vec{E}_2^*(r,t) = \vec{E}_{01} \cdot \vec{E}_{02} \cdot \cos(\vec{k}_1 \cdot \vec{r} - \omega t + \varepsilon_1) \\ \times \cos(\vec{k}_2 \cdot \vec{r} - \omega t + \varepsilon_2)$$

Skalarprodukt: Interferenz nur mit den s-förmigen Anteilen der Welle (Polarisation  $\oplus$ )

$$= \vec{E}_{01} \cdot \vec{E}_{02} \cdot [\cos(\vec{k}_1 \cdot \vec{r} + \varepsilon_1) \cos(\omega t) + \sin(\vec{k}_1 \cdot \vec{r} + \varepsilon_1) \cdot \sin(\omega t)] \\ \times [\cos(\vec{k}_2 \cdot \vec{r} + \varepsilon_2) \cos(\omega t) + \sin(\vec{k}_2 \cdot \vec{r} + \varepsilon_2) \sin(\omega t)]$$

Jetzt bilden wir das zeitliche Mittel  $\langle \vec{E}_1 \cdot \vec{E}_2^* \rangle_T$

$$= \frac{\vec{E}_{01} \cdot \vec{E}_{02}}{2} \cos(\vec{k}_1 \cdot \vec{r} + \varepsilon_1 - \vec{k}_2 \cdot \vec{r} - \varepsilon_2) = I_{12}$$

NB: Terme unpaar im  $\cos(\omega t)$  bzw.  $\sin(\omega t)$  verschwinden

gesamt intensität

$$I_G = I_1 + I_2 + I_{12}$$

mit  $I_{12} = \frac{\vec{E}_0 \cdot \vec{E}_{02}}{2} \cos(\delta)$

mit  $\delta = \vec{k}_1 \cdot \vec{r} + \varepsilon_1 - \vec{k}_2 \cdot \vec{r} - \varepsilon_2$

Phasendifferenz der Strahlen

Wiederum  $\vec{Q} = \vec{k}_1 - \vec{k}_2 \Rightarrow \delta = \vec{Q} \cdot \vec{r} + \varepsilon_1 - \varepsilon_2$

↑                      ↑  
Weg                  Quellen

also

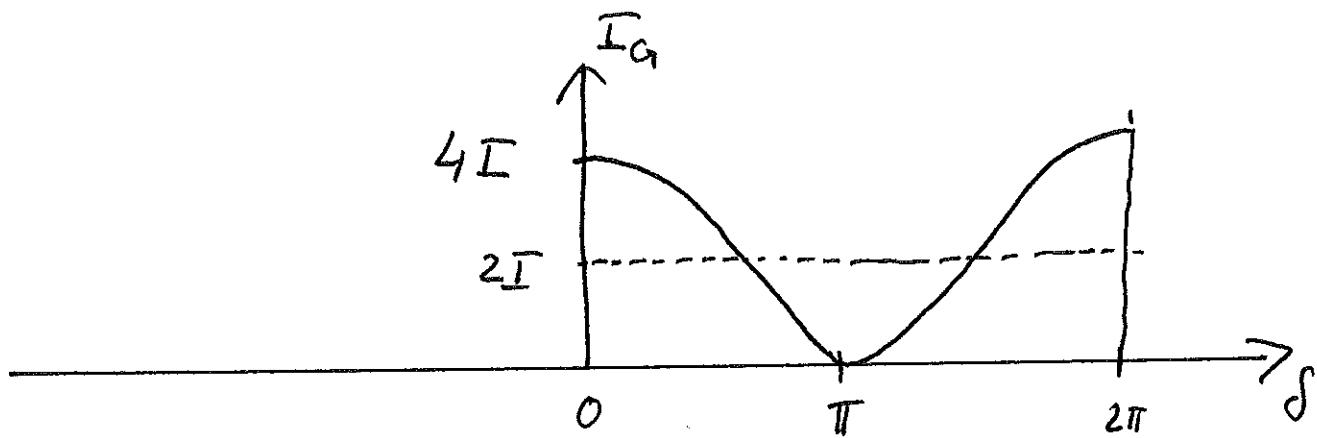
$$I_G = I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \cos \delta$$

Minima bei  $\delta = \pm \pi, \pm 3\pi, \pm 5\pi, \dots$   $I_G = I_1 + I_2 - 2\sqrt{I_1 I_2}$

Maxima bei  $\delta = 0, 2\pi, \dots$

$$I_G = I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2}$$

Nehmen wir an, dass  $I_1 = I_2$



Die Intensität fluktuiert zwischen den Werten 0 und  $4I$ .

Definition: Visibility:  $V = \frac{I_{\max} - I_{\min}}{I_{\max} + I_{\min}} = 1$

Dies ist ein Grad der Kohärenz?

$V=1$  Kohärenz

$0 < V < 1$  partiell Kohärenz

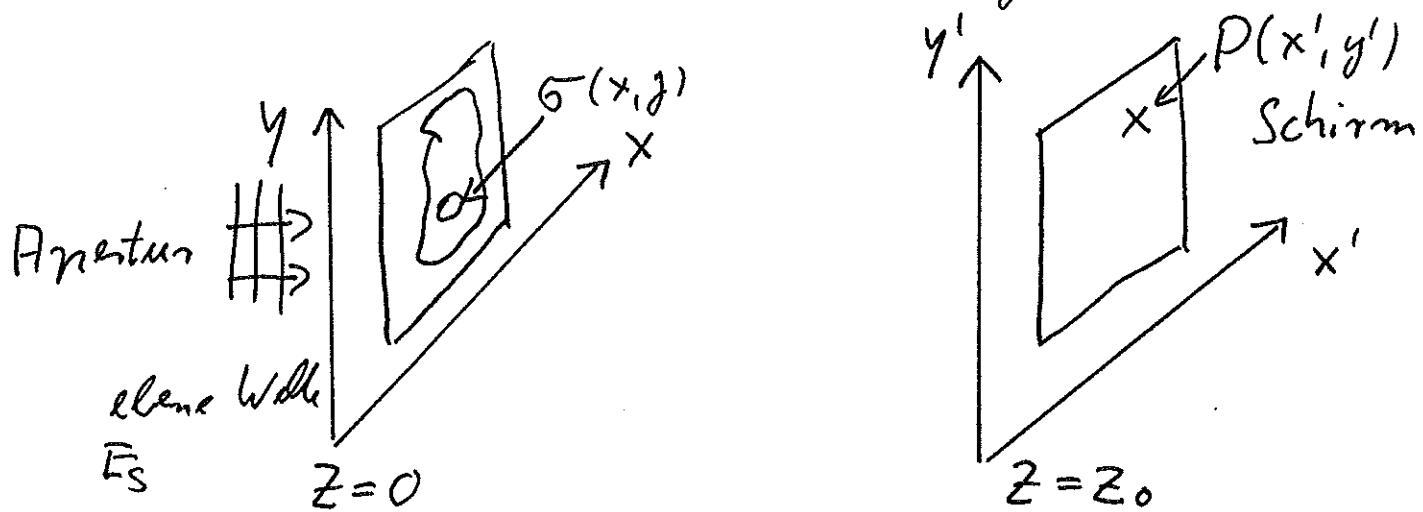
$V=0$  in Kohärenz

Solang  $\varepsilon_1 - \varepsilon_2$  fest ist, sind die Wellen kohärent.

Aber wenn  $\varepsilon_1(t) - \varepsilon_2(t) = \phi(t)$  dann ändert sich

$\langle \cos \phi \rangle_T$  und im Extremfall gilt  $\langle \cos \phi \rangle_T = 0$   
für  $\phi(t)$  Zufallszahl.  $\Rightarrow V=0$  d.h. in Kohärenz

## Kohärente Betrachtung von Aperturen und das Fresnel-Kirchhoff-Diffraktions Integral



jedes infinitesimalen Flächenelement  $dG(x, y)$  emittiert Sekundärwellen, die zur Amplitude am Ort  $P(x', y')$  auf dem Schirm beitragen:

$$dE_p = C \cdot \frac{E_s}{|r|} e^{-i\vec{k} \cdot \vec{r}} dG$$

mit  $C = \frac{\cos \theta}{i\lambda}$  Inklinationsfaktor

- Näherungen:
  - (a)  $r \gg$  Größe der Apertur
  - (b)  $|r| \approx z_0$
  - (c)  $\cos \theta \approx 1$

Für die Phase  $\vec{k} \cdot \vec{r}$  brauchen wir eine Taylor-Entwicklung vom  $r$  ( $|r|=z_0$  ist langweilig)

$$r = \sqrt{z_0^2 + (x-x')^2 + (y-y')^2} \\ \approx z_0 \left( 1 + \frac{(x-x')^2}{2z_0^2} + \frac{(y-y')^2}{2z_0^2} + \dots \right)$$

Damit ist das Feld am Ort P gegeben durch:

$$E(x', y', z_0) = \iint \frac{\cos \theta}{i\lambda} \frac{E_s(x, y)}{r} e^{-i\vec{k} \cdot \vec{r}} dx dy \\ = \frac{e^{-ikz_0}}{i\lambda z_0} \iint E_s(x, y) e^{-i\frac{k}{2z_0} [(x-x')^2 + (y-y')^2]} dx dy$$

Fresnel - Näherung

nächste Näherung  $z_0 \gg \frac{1}{\lambda} (x^2 + y^2)$

(für harte Röntgenstrahlen nicht immer leicht zu erfüllen!)

dann haben wir

$$\gamma \approx z_0 \left( 1 + \frac{xx'}{z_0^2} + \frac{yy'}{z_0^2} \right) \quad \text{Fraunhofer Näherung}$$

$\Rightarrow$

$$E(x', y', z_0) = \frac{-i\epsilon z_0}{i\lambda z_0} \iint_G E_j(x, y) e^{-\frac{i\lambda}{z_0}(xx' + yy')} dx dy$$

Das Feld auf dem Schirm ist proportional zum Fourier-Transformieren des Feldes im G !