

2 Klassische Mikroskopie

2.1 Grundlagen

2.1.1 Elektromagnetische Wellen im Vakuum

$$\operatorname{div} \vec{B} = 0$$

$$\operatorname{div} \vec{E} = 0$$

$$\operatorname{rot} \vec{E} = -\dot{\vec{B}}$$

$$\operatorname{rot} \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 \dot{\vec{E}} = \frac{1}{c^2} \dot{\vec{E}} \quad \text{mit } c = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}}$$

- Wellengleichung ($\operatorname{rot} \operatorname{rot} \vec{E}$)

$$\boxed{c^2 \Delta \vec{E} = \ddot{\vec{E}}} \quad \text{entsprechend}$$

$$\boxed{c^2 \Delta \vec{H} = \ddot{\vec{H}}}$$

- spezielle Lösung:

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ E_0 \end{pmatrix} e^{i(kr - \omega t)}$$

$$\vec{H}(\vec{r}, t) = \begin{pmatrix} 0 \\ -H_0 \\ 0 \end{pmatrix} e^{i(kr - \omega t)}$$

$$\text{mit } \vec{k} = \begin{pmatrix} k \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad |\vec{k}| = \frac{2\pi}{\lambda_0}$$

$$\omega = kc \quad \text{bzw. } c = \lambda_0 \cdot \nu$$

- Es gilt:

$$\vec{B} = \frac{1}{c} \frac{d\vec{r}}{dt} \times \vec{E} = \frac{1}{c} \vec{k} \times \vec{E} = \frac{1}{\omega} (\vec{k} \times \vec{E})$$

$$|\vec{B}| = \frac{1}{c} |\vec{E}|$$

- Poyntingvektor $\vec{S} = \vec{E} \times \vec{H}$

$$\text{Intensität} \quad I = \langle \vec{S}(t) \rangle = \frac{c \epsilon_0}{2} E_0^2 = \frac{1}{2 Z_0} E_0^2$$

Wellenwiderstand
des Vakuums

$$\text{mit } Z_0 = \sqrt{\frac{\mu_0}{\epsilon_0}} = 377 \Omega$$

- Strahlungsdruck $\langle p \rangle = \frac{1}{c} \langle S \rangle = \frac{I}{c}$

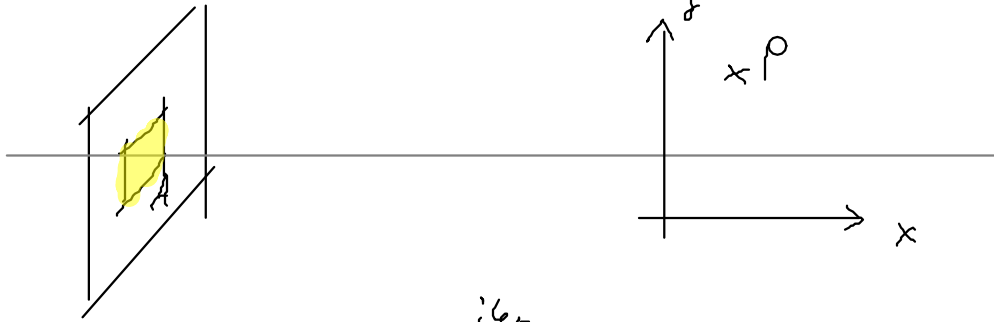
in Materie

optisch $n \approx 1$

- Brechzahl $n = \sqrt{\epsilon \mu} \approx \sqrt{\epsilon}$

$$n = \frac{\lambda_0}{\lambda}$$

Beugung



$$E_p = C \iint_A E_S(x, y) \frac{e^{-ikr}}{r} dx dy$$

Beugung an einer Kante

Dipolabstrahlung im Fernfeld

Abstrahlung \parallel = 0 Intensität
 \perp = maximal Intensität

Nahfeld } "vollständig" anders als Fernfeld des Dipols
 Mittel feld }

Geometrische Optik

Gegenstandsweite g Abstand Gegenstand Linse

Bildweite b Abstand Bild Linse

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{g} + \frac{1}{b}$$

