

**Aufgabe 8.1 Meissner-Ochsenfeld-Effekt**

In einem Supraleiter ist die Stromdichte gegeben durch:

$$\mathbf{j} = -\frac{c}{4\pi} \frac{1}{\lambda^2} \mathbf{A}, \quad \lambda^2 = \frac{mc^2}{4\pi ne^2} \quad (1)$$

wobei  $n$  die Dichte der Ladungsträger ist. Dieser Ausdruck gilt in der sog. Londoneichung, in welcher das Vektorpotential  $\mathbf{A}$  eindeutig durch die Bedingung  $\nabla \cdot \mathbf{A} = 0$  und die Vorgabe von  $\mathbf{A}$  auf dem Rand des betrachteten Gebiets fixiert wird.

- Warum wird  $\mathbf{A}$  durch die Bedingung  $\nabla \cdot \mathbf{A} = 0$  nicht vollständig festgelegt? Wie bringt dies die zusätzliche Vorgabe von  $\mathbf{A}$  auf dem Rand fertig?
- Zeige ausgehend von Gl. (1) mit Hilfe einer der Maxwellgleichungen, dass ein äusseres, an einem supraleitenden Material angelegtes Magnetfeld, im Innern des Supraleiters exponentiell abfällt (Meissner-Ochsenfeld-Effekt) und bestimme die Eindringtiefe. Hinweis: Der Einfachheit halber kannst Du annehmen, dass der Supraleiter den Halbraum  $x > 0$  ausfüllt und  $\mathbf{B}$  in x-Richtung zeigt.

**Aufgabe 8.2 Greensche Funktion in 2 Dimensionen**

Diese Übung behandelt die Greensche Funktion in 2 Dimension. Der vorgeschlagene Lösungsweg folgt mehr oder weniger jenem im Skript für 3 Dimensionen. Die Übung soll den (auch rechnerischen) Unterschied zwischen 2 und 3 Dimension aufzeigen, sowie einige Aspekte der Greenschen Funktion in der Physik veranschaulichen.

- Berechne die Greensche Funktion zum Operator  $\lambda + \nabla^2$ , so dass

$$(\lambda + \nabla^2) G(\mathbf{r}, \lambda) = \delta^2(\mathbf{r}).$$

Tip: Benutze Fourier-Transformation und betrachte zuerst den Fall  $\lambda \in \mathbb{C} \setminus \mathbb{R}^+$ . Ist die Greensche Funktion eindeutig definiert? Betrachte nun  $\lambda \in \mathbb{R}^+$ . Wie kann die Greensche Funktion in diesem Fall definiert werden?

- Finde nun die Greensche Funktion zur Wellengleichung

$$(\nabla^2 - \frac{1}{c^2} \partial_t^2) G_W(\mathbf{r}, t) = \delta^2(\mathbf{r}) \delta(t).$$

Benutze wiederum eine Fourier-Transformation, dieses Mal aber bezüglich  $t$ , und verwende das Resultat aus Teil a). Wieviele Greensche Funktionen sind im Falle der Wellengleichung möglich? Berechne die retardierte Greensche Funktion  $G_W^R$ . Diese erfüllt  $G_W^R(\mathbf{r}, t) = 0$  für  $t < 0$ .

- Das Resultat aus Teil b) lässt sich auch aus der Greenschen Funktion in 3 Dimensionen herleiten. Dies ist möglich, da ein eine gleichförmige Ladung entlang der z-Achse dasselbe Feld erzeugt wie eine Punktladung im Ursprung der 2D-Ebene. Daher, integriere die 3D Greensche Funktion über  $z$  um das Resultat unter b) wiederzufinden. Was ist der Unterschied zwischen 2 und 3 Dimension?

**Zu den Besselfunktionen:**  $J_n(z)$  und  $Y_n(z)$  sind die Besselfunktionen erster und zweiter Gattung. Verwendet werden auch die Hankelfunktionen (oder Besselfunktionen dritter Gattung), welche definiert sind durch  $H_n^{(1)} = J_n + iY_n$  und  $H_n^{(2)} = J_n - iY_n$ . All diese Funktionen sind analytisch auf  $\mathbb{C} \setminus \mathbb{R}^-$  ( $J_n$  auf ganz  $\mathbb{C}$ ).  $H_n^{(1)}$  kann analytisch fortgesetzt werden auf  $\mathbb{R}^-$  durch  $H_n^{(1)}(-x + i0^+) = -H_n^{(2)}(x)$ . Hier noch einige nützliche Beziehungen:

$$J_n(z) = \frac{i^{-n}}{\pi} \int_0^\pi e^{iz \cos \theta} \cos(n\theta) d\theta$$

$$\int_0^\infty \frac{x J_0(ax)}{x^2 - b} dx = \frac{i\pi}{2} H_0^{(1)}(a\sqrt{b}), \quad a \in \mathbb{R}^+, \operatorname{Im}\sqrt{b} > 0$$

$$\int_0^\infty J_0(ax) \sin(bx) dx = \frac{\theta(a-b)}{\sqrt{a^2 - b^2}}, \quad a, b \in \mathbb{R}^+$$

$$\int_0^\infty Y_0(ax) \cos(bx) dx = -\frac{\theta(a-b)}{\sqrt{a^2 - b^2}}, \quad a, b \in \mathbb{R}^+$$

### Aufgabe 8.3 Interplanetarischer Segel

Eine ebene elektromagnetische Welle, welche sich im Vakuum ausbreiten soll, trifft senkrecht auf einen perfekt absorbierenden, ebenen Schirm.

- Zeige mit Hilfe der Impulserhaltung, dass der auf den Schirm ausgeübte Druck (der sog. Strahlungsdruck) gleich der Energiedichte der Welle ist.
- In der Erdumgebung ist der von der Sonne stammende elektromagnetische Energiefluss ungefähr  $0.14 \text{ W/cm}^2$ . Wie hoch wäre die durch den Strahlungsdruck der Sonne bewirkte Beschleunigung eines "interplanetaren Segels" der Masse  $10^{-4} \text{ g/cm}^2$  und mit den Dimensionen  $10 \text{ km} \cdot 10 \text{ km}$ ?