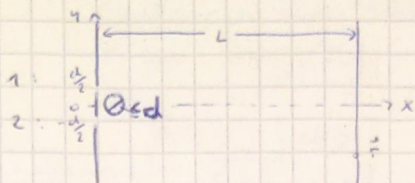


Aharonov - Bohm Effekt

Betrachte Doppelspalt mit langer Spule (Solenoid) zwischen den Spalten:

Die lange Spule sei so lang, dass das Magnetfeld außerhalb der Spule (also in Bereich der Spalte) verschwindet



Da das Magnetfeld außerhalb der Spule verschwindet, gilt

$$\vec{B} = \text{rot } \vec{A}, \quad \text{rot grad } \cdot = 0 \Rightarrow \vec{A} = \nabla \chi(\vec{r}) \text{ ist mögliches Vektorpotential}$$

(Aufgrund der Spule wird davon ausgegangen, dass $\vec{A} \neq 0$)

$$H = \frac{1}{2m} (\vec{p} - \frac{q}{c}(\nabla \chi))^2 + V(\vec{r})$$

Erinnerung: Eichfreiheit: für Φ, \vec{A}, ψ_0 kann Eichtransformation

$$\vec{A} \rightarrow \vec{A} + \nabla \chi = \vec{A}'$$

$$\psi_0 \rightarrow e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \cdot \psi_0 = \psi'$$

$$\Phi \rightarrow \Phi + \frac{q}{c} \partial_t \chi \equiv \Phi' \quad (\text{hier irrelevant})$$

durchgeführt werden, was den Hamiltonian nicht beeinflusst

$$\vec{p} \psi' = \vec{p} e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \psi_0 = \frac{q}{c}(\nabla \chi) \psi_0' + e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \vec{p} \psi_0$$

$$\Rightarrow (\vec{p} - \frac{q}{c}(\nabla \chi)) \psi' = e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \vec{p} \psi_0 \quad \Rightarrow (\vec{p} - \frac{q}{c}(\nabla \chi)) \psi' = (\vec{p} - \frac{q}{c}(\nabla \chi)) e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \psi_0$$

$$= -\frac{q}{c}(\nabla \chi) e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \psi_0 + \frac{q}{c}(\nabla \chi) e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \psi_0 + e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \vec{p} \psi_0 = e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \vec{p} \psi_0$$

$$\Rightarrow \left[\left(\vec{p} - \frac{q}{c}(\nabla \chi) \right)^2 + V(\vec{r}) \right] \psi' = e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} \left[\vec{p}^2 + V(\vec{r}) \right] \psi_0 = e^{i\frac{q}{\hbar c} \chi} E \psi_0 = E \psi'$$

$= H' \qquad \qquad \qquad = H_0$

Die Lösung des Hamiltonians (i.e. die Wf.) unterscheidet sich nur durch komplexe Phase bei Verschiebung $\vec{A} = \nabla \chi$ also verschiedene χ .

Wähle nun das Skalarfeld χ so, dass $\vec{A} = \nabla \chi$ gilt, also als Wegintegral über \vec{A}

$$\chi(\vec{r}) = \chi(\vec{r}_0) + \int_{\vec{r}_0}^{\vec{r}} \vec{A}(\vec{r}') \cdot d\vec{r}'$$

Für Wellenfunktion ψ_1 die durch 1 und oberhalb des Solenoids vorbeigeht und ψ_2 die durch 2 und unterhalb des Solenoids vorbeigeht, und die beide am Punkt \vec{r} ankommen

$$\psi_{ges} = \psi_1(\vec{r}) + \psi_2(\vec{r}) \quad \Rightarrow \quad S = |\psi_{ges}|^2 = 1 + 1 +$$

$$S = |\psi_{ges}|^2 \propto 1 + 1 + \psi_1^* \psi_2 e^{-i(\chi_1 + \chi_2) \frac{q}{\hbar c}} + \psi_2^* \psi_1 e^{i(\chi_1 + \chi_2) \frac{q}{\hbar c}} \propto 1 + \cos\left(\frac{q}{\hbar c} \Delta \chi\right)$$

Siehe auch Eichfreiheit

Was ist $\Delta \chi$?



$$\chi_1 = \int_{C_1} \vec{A}(\vec{r}') d\vec{r}' + \chi(\vec{r}_0)$$

$$\chi_2 = \int_{C_2} \vec{A}(\vec{r}') d\vec{r}' + \chi(\vec{r}_0)$$

$$\Rightarrow \chi_1 - \chi_2 = \int_{C_1} \vec{A}(\vec{r}') d\vec{r}' - \int_{C_2} \vec{A}(\vec{r}') d\vec{r}'$$

$$= \oint \vec{A}(\vec{r}') d\vec{r}'$$

Stokes

$$= \int_{\vec{r}_1} \underbrace{\nabla \times \vec{A}(\vec{r}')}_{= \vec{B}(\vec{r}')} d\vec{F}_\perp \quad \leftarrow \text{Flächenelement}$$

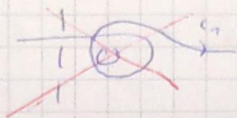
$\vec{B} = 0$ außerhalb von A

$$= \int_{A_s} \vec{B} d\vec{F} = \Phi_{\text{mag, Solenoid}}$$

$\Rightarrow \Delta \chi = \Phi_{\text{mag, Solenoid}}$, der magnetische Fluss durch den Solenoiden

Anmerkung:

C_1, C_2 dürfen den Solenoiden nicht umrunden, da bei jeder Umrundung ein magnetischer Fluss aufgesammelt wird



\Rightarrow Dann nicht mehr eindeutig

\rightarrow Dies liegt daran, dass die Spule für die WF quasi "tiefen" ist, also der Raum nicht mehr tiefenmagnetisch begrenzt

Effekt:

Obwohl sich ein durch 4 beschriebenes qm-Teilchen nie innerhalb der Spule aufhält und somit nie in Kontakt mit dem Magnetfeld kommt (da dieses nur Bereich innerhalb begrenzt ist), "spürt" es den Effekt des Magnetfeldes, also den magnetischen Fluss innerhalb der Spule Φ .