

Aufgabe 3: Zeitabhängigkeit von Glauberzuständen**(8 Punkte)**

Da der Hamiltonoperator des eindimensionalen harmonischen Oszillators zeitunabhängig ist, ist die Zeitabhängigkeit der Glauberzustände aus Aufgabe 2 einfach durch

$$|\phi_\gamma(t)\rangle = e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H} t} |\phi_\gamma(0)\rangle = e^{-\frac{1}{2} |\gamma|^2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\gamma^n}{\sqrt{n!}} e^{-\frac{i}{\hbar} E_n t} |n\rangle$$

gegeben. Darin ist $|\phi_\gamma(0)\rangle$ offensichtlich der in Aufgabe 2 behandelte zeitunabhängige Glauberzustand.

- a) Führen Sie als zweckmäßige Abkürzung $\Gamma(t) := \gamma e^{-i\omega t}$ mit $\Gamma(0) = \gamma$ ein und geben Sie $|\phi_\gamma(t)\rangle$ explizit an.
- b) Zeigen Sie, dass der Erwartungswert des Operators \hat{x} im zeitabhängigen Glauberzustand die Form

$$\langle \hat{x} \rangle_t := \langle \phi_\gamma(t) | \hat{x} | \phi_\gamma(t) \rangle = \langle \hat{x} \rangle_0 \cos(\omega t) + \frac{\langle \hat{p}_x \rangle_0}{m\omega} \sin(\omega t)$$

hat. Dabei sind

$$\langle \hat{x} \rangle_0 = \langle \phi_\gamma(0) | \hat{x} | \phi_\gamma(0) \rangle =: \langle \hat{x} \rangle \quad \text{und} \quad \langle \hat{p}_x \rangle_0 = \langle \phi_\gamma(0) | \hat{p}_x | \phi_\gamma(0) \rangle =: \langle \hat{p}_x \rangle$$

die in Aufgabe 2 c) berechneten Erwartungswerte des Orts- und Impulsoperators zur Zeit $t = 0$.

- c) Vergleichen Sie Ihr Resultat aus Teil b) mit dem Ergebnis für $\langle \hat{x} \rangle_t$, das sich als Lösung der Ehrenfest'schen Gleichungen für den harmonischen Oszillator ergibt.
- d) Bestimmen und diskutieren Sie $|\phi_\gamma(x, t)|^2$, wie es sich in der Ortsdarstellung ergibt.

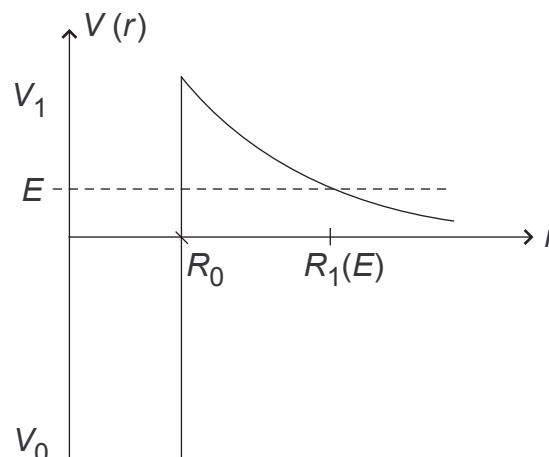
Aufgabe 4: α -Zerfall**(16 Punkte)**

Es gibt Atomkerne, die spontan durch Aussenden eines α -Teilchens, d. h. eines He-Kerns, in andere Kerne zerfallen können (z. B. $^{212}\text{Po} \rightarrow \alpha + ^{208}\text{Pb}$). Die mittlere Lebensdauer τ solcher Kerne hängt sehr empfindlich von der kinetischen Energie E der austretenden α -Teilchen ab. Diese variiert etwa von 5 bis 10 MeV und die Halbwertszeiten der Kerne variieren dabei um bis zu fünfzehn Größenordnungen. Dieses sehr erstaunliche Verhalten kann man im Gamov-Modell bereits sehr gut verstehen.

Wir betrachten dazu folgendes Modellpotential

$$V(r) = \begin{cases} V_0 & \text{für } 0 \leq r < R_0 \\ \gamma/r & \text{für } r \geq R_0 \end{cases}$$

mit $V_0 \approx -100$ MeV und $\gamma = 2Z e^2 / 4\pi \epsilon_0$.



Die anziehenden Kernkräfte werden durch das Kastenpotential beschrieben und der Coulombterm beschreibt die Abstoßung zwischen dem α -Teilchen ($2e$) und dem Restkern (Ze , $Z = 82$). Die Höhe der Coulombbarriere ist dann $V_1 = \gamma/R_0$. Zum Beispiel ist für Poloniumisotope $R_0 \approx 9$ fm und $V_1 \approx 26$ MeV. Damit ein α -Teilchen, das im Kern eine Energie E hat, zerfallen kann, muss es die Coulombbarriere von R_0 bis $R_1(E)$ durchtunneln. Für $E \approx 9$ MeV ist $R_1(E) \approx 30$ fm.

- Berechnen Sie in der WKB-Näherung die Tunnelwahrscheinlichkeit $T(E)$, mit der ein α -Teilchen, das aus dem Kern auf die Coulombbarriere auftrifft, diese durchtunnelt. Es empfiehlt sich, an geeigneter Stelle die Substitution $r = R_1 \cos^2 x$ vorzunehmen.
- Bestimmen Sie die führenden Terme in $T(E)$ unter Berücksichtigung der relativen Größe von R_0 und R_1 (d. h. $R_1 \gg R_0$). Entwickeln Sie dafür $T(E)$ bis zur Ordnung $\sqrt{\frac{R_1}{R_0}}$.
- Die mittlere Lebensdauer des Kerns gegen den α -Zerfall ist ungefähr

$$\tau(E) = \frac{\Delta t}{T(E)} \quad \text{mit} \quad \Delta t = 2R_0/v_i,$$

wobei das α -Teilchen im Kern die klassische kinetische Energie

$$E_i = E - V_0 \approx |V_0| = \frac{1}{2} M v_i^2$$

haben möge. Nach dem Tunneln hat es weit außerhalb des Kerns natürlich die kinetische Energie E . Stellen Sie ein Gesetz zwischen $\ln \tau$ und Z sowie E auf und erläutern Sie, warum τ für variierende Energie E des α -Teilchens um Größenordnungen variieren kann.

- Berechnen Sie die mittlere Lebensdauer von ^{212}Po ($E_\alpha = 9,0$ MeV) und von ^{210}Po ($E_\alpha = 5,41$ MeV) und vergleichen Sie die Resultate.