

Bemerkungen

- Konvergenz der E_0 -Reihe?

$$\left| \frac{g^{m+1} E_0^{(m+1)}}{g^m E_0^{(m)}} \right| \stackrel{m \gg 1}{\sim} \left| -\frac{3m}{4} g \right| \Rightarrow \text{konvergiert f\u00fcr } \underline{\text{kein}} \ g!$$

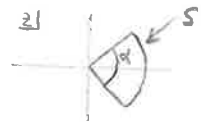
denn: f\u00fcr $g < 0$ gibt es keinen Grundzustand (s.o.)

dies wird im analytischen Verhalten der Fkt $E_0(g)$ reflektiert

(vgl. $\frac{1}{1-x} = \sum_{n=0}^{\infty} x^n$; links: analytische Fkt in $\mathbb{C} \setminus \{1\}$
rechts: konvergiert nur f\u00fcr $|x| < 1$)

- aus physikalischen Gr\u00fcnden (s.o.) k\u00f6nnen wir annehmen, da\u00df die Entwicklung f\u00fcr $g > 0$ sinnvoll sein sollte.
 \Rightarrow "asymptotische" Reihe: gut nur bis zu einem m_{\max}

- Sei $f(z)$ analytisch (in einem Sektor $S \subset \mathbb{C}$)



(($E_0(g)$ ist analytisch in $g \in \mathbb{C} \setminus \{\text{negative reelle Achse}\}$.

nichttriviale Feststellung; s. z.B. Bender/Wu))

Sei $f(z) = \sum_{k=0}^{\infty} f_k z^k$ die asymptotische Entwicklung f\u00fcr f (in S)

d.h. sie divergiert f\u00fcr alle $z \neq 0$

und hat eine Schranke

$$\left| f(z) - \sum_{k=0}^N f_k z^k \right| \leq C_{N+1} |z|^{N+1} \quad \text{f\u00fcr alle } N$$

wobei $C_N |z|^N \xrightarrow{N \rightarrow \infty} \infty$ f\u00fcr alle $z \neq 0$

- die Partialsummen liefern also einen Wert "nah" der Antwort: bei fixiertem z k\u00f6nnen wir die Schranke \u00fcber N minimieren, und bekommen eine Absch\u00e4tzung f\u00fcr f mit endlichem Fehler $\min_{N \in \mathbb{N}} C_N |z|^N$
- in unserem Fall definiert die E_0 -Reihe sogar eine eindeutige Fkt $E_0(g)$. Grund: $E_0^{(m)} \sim (m!)^{\alpha}$ und $\alpha > \pi$, dann kann man keine in S beschr\u00e4nkte analytische Fkt addieren (ist Null!)
(Theorem der Funktionentheorie)
- dieses Verhalten ist typisch f\u00fcr St\u00f6rungstheorie. Man erh\u00e4lt
Sehr selten konvergente Reihen, meist asymptotische.

• unsere E_0 -Reihe ist "Borel - summierbar":

wenn $f_k \sim c(-a)^k k!$ ($a > 0$)

definiere Borel - Transformierte von $f(z)$

$$B_f(z) = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{f_k}{k!} z^k, \quad \text{konvergiert für } |a \cdot z| < 1$$

im Sinne einer Potenzreihe ist dann

$$f(z) = \int_0^{\infty} dt e^{-t} B_f(zt)$$

die "Borel - summierte" asymptotische Reihe.

6.4 Störungstheorie für entartete Zustände

(die in § 6.2 versprochene Verallgemeinerung)

Kerngedanke: innerhalb entarteter (oder fast entarteter) E_n 's

ist der Effekt der Störung $\lambda \hat{H}_1$ nicht mehr "klein".

Nehme also die wichtigsten \hat{H}_1 -Anteile mit zu \hat{H}_0 .

Ausgangspunkt wie in § 6.2:

$$\hat{H} = \hat{H}_0 + \lambda \hat{H}_1, \quad |\lambda| \ll 1$$

ungerstörte Zustände: $\hat{H}_0 |\varphi_{nk}\rangle = E_{0n} |\varphi_{nk}\rangle$
 \uparrow Hauptquantenzahl(en) $k=1, \dots, N(n)$ \leftarrow Entartung

ungerstörte E_n orthornormal gewählt: $\langle \varphi_{nj} | \varphi_{nk} \rangle = \delta_{jk}$

Ansatz für das volle System

$$\hat{H} |\varphi_{n\alpha}\rangle = E_{n\alpha} |\varphi_{n\alpha}\rangle, \quad \alpha = 1, \dots, N(n)$$

mit $E_{n\alpha} = \sum_{m=0}^{\infty} \lambda^m E_{n\alpha}^{(m)}$, $E_{n\alpha}^{(0)} = E_{0n}$ (wie vorher)

und $|\varphi_{n\alpha}\rangle = \sum_{m=0}^{\infty} \lambda^m |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(m)}$, $|\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)} = \sum_{k=1}^{N(n)} b_{\alpha k}^{(n)} |\varphi_{nk}\rangle$

((weil die Wahl der $|\varphi_{nk}\rangle$ nicht unbedingt optimal für Stör. war))

diesen Ansatz in die zeitunabh. Schröd.-Glg einsetzen, λ -Koeff.-Vergleich
(völlig analog zu § 6.2, vgl. S. 66)

$$\Rightarrow \hat{H}_0 |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(m)} + \hat{H}_1 |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(m-1)} = \sum_{p=0}^m E_{n\alpha}^{(p)} |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(m-p)}, \quad m \geq 0$$

$m=0$: ist wieder trivial

$$\hat{H}_0 |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)} = E_{0n} |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)}$$

$m=1$: $\hat{H}_0 |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(1)} + \hat{H}_1 |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)} = E_{0n} |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(1)} + E_{n\alpha}^{(1)} |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)}$

von links mit $\langle \varphi_{nj} |$ multiplizieren

$$\Rightarrow \langle \varphi_{nj} | \hat{H}_1 | \varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)} = E_{n\alpha}^{(1)} \langle \varphi_{nj} | \varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)}$$

$$\Leftrightarrow \sum_{k=1}^{N(n)} \left\{ \langle \varphi_{nj} | \hat{H}_1 | \varphi_{nk}\rangle - E_{n\alpha}^{(1)} \delta_{jk} \right\} b_{\alpha k}^{(n)} = 0 \quad \forall j \in \{1, \dots, N(n)\}$$

dies sind also lineare Gleichungen für die Koeff's $b_{\alpha k}^{(n)}$.
es gibt eine nichttriviale Lösung, falls

$$\det_{j,k} \left\{ \langle \varphi_{nj} | \hat{H}_1 | \varphi_{nk}\rangle - E_{n\alpha}^{(1)} \delta_{jk} \right\} = 0 \quad \text{oder "Säbulargleichung" / "charakterist. Polynom"}$$

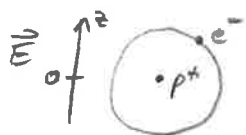
(EW einer Matrix
≡ Nullst. des
char. Polynoms)

\Rightarrow die Energien $E_{n\alpha}^{(1)}$ sind genau die (reellen) Eigenwerte
der (hermiteschen) $N(n) \times N(n)$ -Matrix $\langle \varphi_{nj} | \hat{H}_1 | \varphi_{nk}\rangle$

\rightarrow nachdem die $E_{n\alpha}^{(1)}$ bekannt sind, können auch die $b_{\alpha k}^{(n)}$
bestimmt werden, was die $|\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)}$ festlegt.

- Bem.:
- die Energien $E_{n\alpha}^{(1)}$, $\alpha=1, \dots, N(n)$, sind i.A. nicht mehr entartet: \hat{H}_1 hat weniger Symmetrien als \hat{H}_0 und löst die Entartung auf
 - mit bekannten $E_{n\alpha}^{(1)} \rightarrow b_{\alpha k}^{(n)} \rightarrow |\varphi_{n\alpha}\rangle^{(0)}$ könnten wir wie in § 6.2 dann $|\varphi_{n\alpha}\rangle^{(1)}$ bestimmen, und auch höhere Ordnungen (in λ) betrachten ...

Bsp: Stark-Effekt (H-Atom im \vec{E} -Feld)



wähle z-Achse entlang \vec{E} -Richtung

$$\Rightarrow \hat{H} = -\frac{\hbar^2}{2\mu} \nabla^2 - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} + e|\vec{E}|z$$

$$= \hat{H}_0 + \lambda \hat{H}_1 \quad (|\vec{E}| \text{ "klein"})$$

ungerstörte Zustände: $\psi_{nlm}(\vec{r}) = R_{nl}(r) Y_{lm}(\vartheta, \varphi)$ (vgl. §5)

$$n = 1, 2, 3, \dots; \quad l = 0, 1, \dots, n-1; \quad m = -l, \dots, +l$$

$\rightarrow E_n$ ist $(4)n^2$ -fach entartet

(wenn wir auch Spin betrachten)

Korrekturen zum Grundzustand E_1 ? (nicht entartet \rightarrow "normale" Stör.)

$$n=1 \Rightarrow l=0, m=0; \quad Y_{00}(\vartheta, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{4\pi}}$$

$$\langle \psi_{10} | \hat{H}_1 | \psi_{10} \rangle = \int_0^\infty dr r^2 |R_{10}(r)|^2 \int_0^\pi d\vartheta \sin(\vartheta) \int_0^{2\pi} d\varphi \underbrace{r \cos(\vartheta)}_{=z}$$

$$= 0 \quad (\text{nach } \int d\vartheta) \Rightarrow \text{keine Korrektur}$$

(s.c.: §5(2d))

Korrekturen zu E_2 ?

(s. A27b) \rightarrow kennen $Y_{10}(\vartheta, \varphi) = \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos(\vartheta); \quad Y_{1\pm 1}(\vartheta, \varphi) = \mp \sqrt{\frac{3}{8\pi}} \sin(\vartheta) e^{\pm i\varphi}$

(s. A36) \rightarrow und $R_{20}(r) = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\frac{z}{a}\right)^{3/2} \left(1 - \frac{2r}{2a}\right) e^{-\frac{2r}{2a}}; \quad R_{21}(r) = \frac{1}{2\sqrt{6}} \left(\frac{z}{a}\right)^{5/2} r e^{-\frac{2r}{2a}}$

(s. $\frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{\mu e^2}$)

Sei nun $V_{jk} = \langle \psi_{2j} | \lambda \hat{H}_1 | \psi_{2k} \rangle$ mit $k = 1, 2, 3, 4$

$$\Rightarrow \begin{cases} l = 0, 1, 1, 1 \\ m = 0, 0, 1, -1 \end{cases}$$

müssen die V_{jk} nun berechnen.

z.B. $V_{12} = e|\vec{E}| \int_0^\infty dr r^2 \cdot \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\frac{z}{a}\right)^{3/2} \left(1 - \frac{2r}{2a}\right) e^{-\frac{2r}{2a}} \cdot r \cdot \frac{1}{2\sqrt{6}} \left(\frac{z}{a}\right)^{5/2} r e^{-\frac{2r}{2a}}$

$$\cdot \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^\pi d\vartheta \sin(\vartheta) \cdot \frac{1}{\sqrt{4\pi}} \cdot \cos(\vartheta) \cdot \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos(\vartheta)$$

Subst $\left\{ \begin{array}{l} \frac{2r}{2a} \equiv \hat{r} \\ \cos(\vartheta) \equiv u \end{array} \right\}$

$$= e|\vec{E}| \frac{2^4}{2\sqrt{2}\sqrt{6}} \frac{2a}{2} \int_0^\infty d\hat{r} \hat{r}^4 (1-\hat{r}) e^{-2\hat{r}} \cdot 2\pi \frac{\sqrt{3}}{4\pi} \int_{-1}^1 du u^2$$

$$= e|\vec{E}| \frac{9}{2} 4 \left(-\frac{9}{8}\right) \frac{2}{3} = -3e|\vec{E}| \frac{9}{2}$$