

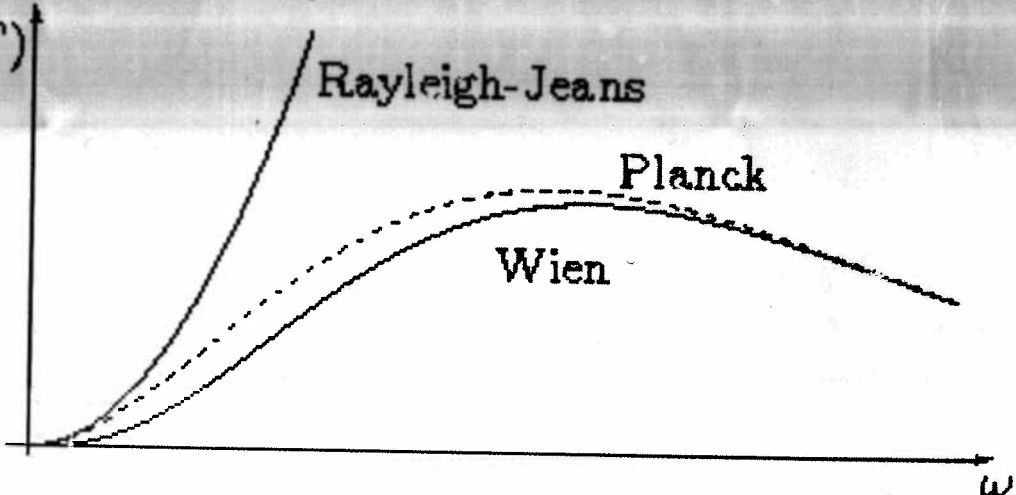
$u(\omega, T)$

Rayleigh-Jeans

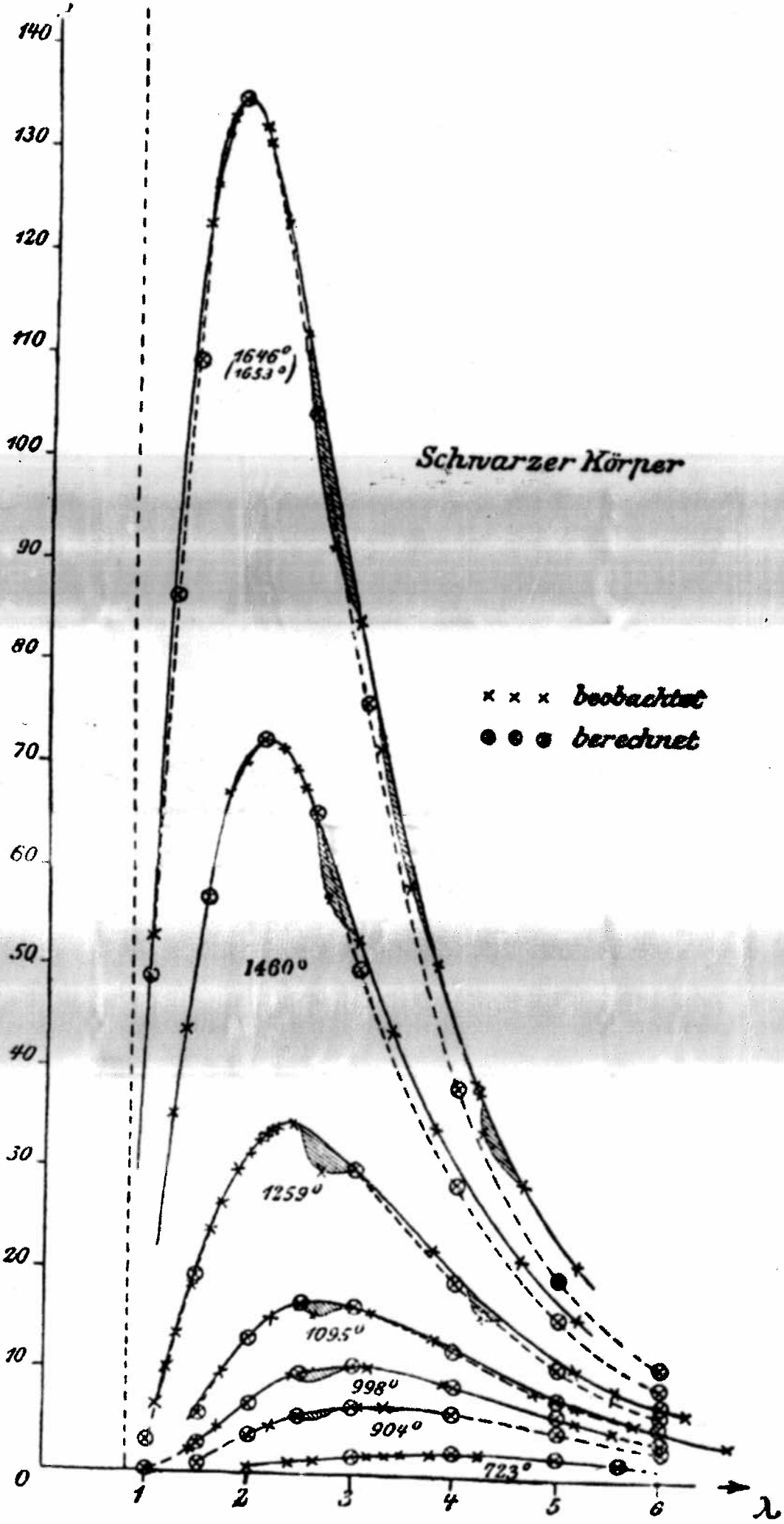
Planck

Wien

ω



S_{λ}



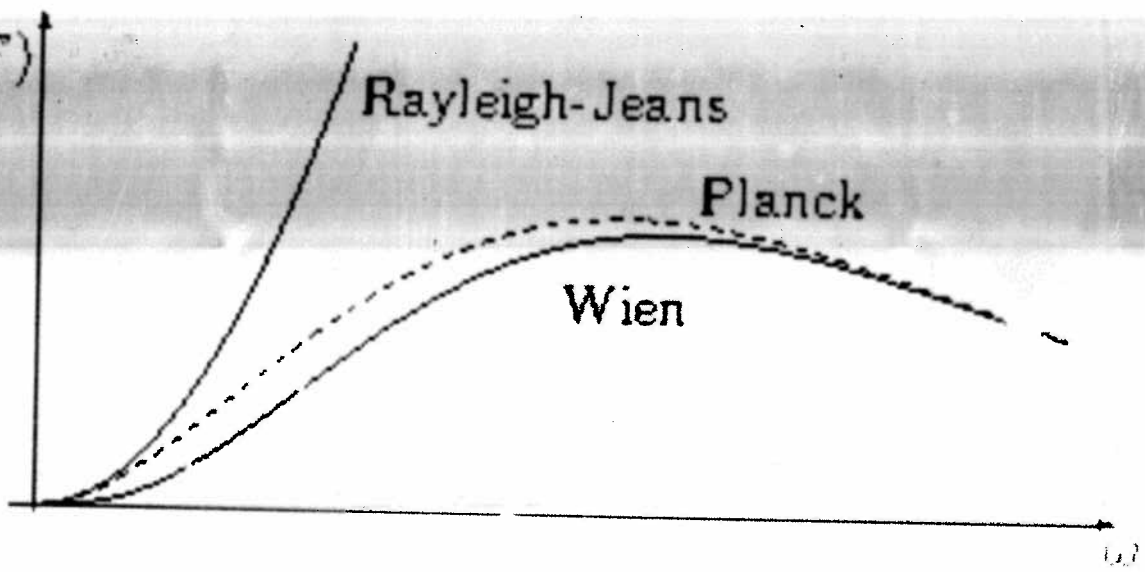
$u(\omega, T)$

Rayleigh-Jeans

Planck

Wien

ω



Planck's Vorlesung

Bestimmung der spektralen Energiedichte $u(\omega, T)$ des elektromagnetischen Feldes im thermischen Gleichgewicht (Temp.

$$V \cdot u(\omega, T) d\omega$$

ist die e.m. Energie im Volumen V und im Frequenzbereich $(\omega, \omega + d\omega)$

- Eigenschwingungen sind harmonische Oszillatoren ($\vec{E}(\vec{x}, t) = \vec{E}(\vec{x}) f(t)$ mit $\ddot{f} + \omega^2 f = 0$)
- Anzahl ES mit Frequenzen $\leq \omega$

$$N(\omega) = \frac{V \omega^3}{3\pi^2 \epsilon_0^3} \quad \rightarrow \quad \frac{dN}{d\omega} = V \frac{\omega^2}{\pi^2 \epsilon_0^3}$$

- Th. Gl. gew. stellt sich durch Kopplung an die Materie ein

Planck's Vorgehen

i) Materie \equiv unabh. harm. Osz. ("Resonatoren")

E_{ω_0} : Energie eines Reso. (Freq. ω_0)

U_{ω} : " einer ES (" ω)

Im th. Gl. gew.: $\bar{U}_{\omega_0} = \bar{E}_{\omega_0}$ ✓

$$u(\omega, T) = \frac{\omega^2}{\pi^2 \epsilon_0^3} \bar{U}_{\omega} \quad \checkmark$$

ii) Bestimme \bar{E}_w bei Temp. T
(und damit $u(w, T)$)

- Thermisches Gleichgewicht unter den Resonatoren bei der Temperatur $T \xrightarrow{*} \bar{E}_{\omega_0}$
- spektrale Energiedichte $u(\omega, T)$ der Feldenergie:

$$V \cdot u(\omega, T) d\omega = \bar{U}_{\omega} dN \quad \left| \begin{array}{l} = \text{Energie aller} \\ \text{Moden in } [\omega, \omega + d\omega] \end{array} \right.$$

$$\rightarrow u(\omega, T) = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^3} \bar{U}_{\omega}$$

- * W'keit, ein Hamiltonsches System bei Temperatur T mit Koordinaten p, q in $dp dq$ zu finden

$$w(p, q) dp dq = \frac{e^{-\beta H(p, q)}}{Z(\beta)} dp dq,$$

$$Z(\beta) = \int dp dq e^{-\beta H(p, q)}, \quad \beta = \frac{1}{kT}$$

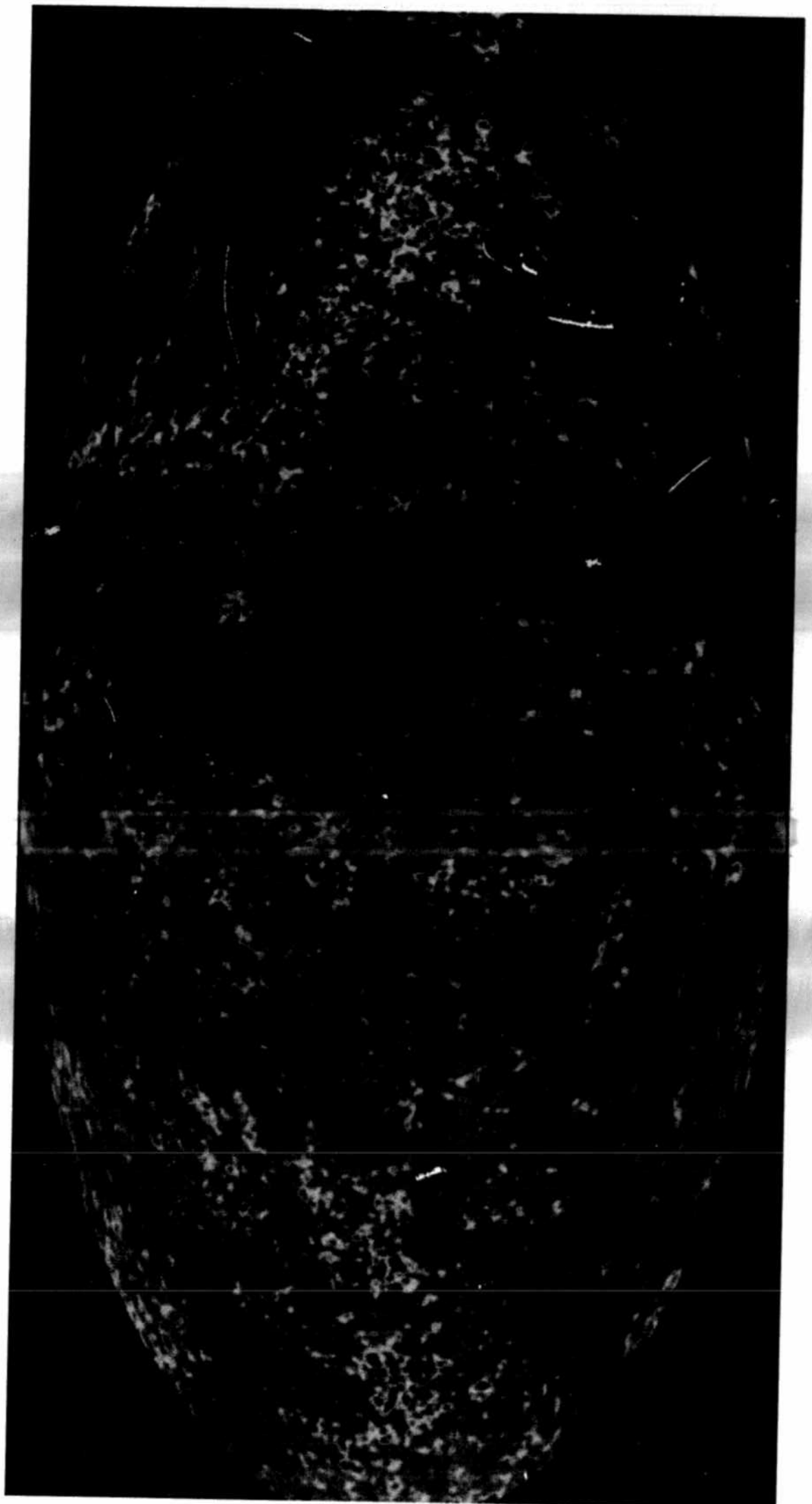
Mittlere Energie

$$\bar{E} = - \frac{\partial}{\partial \beta} \log Z(\beta)$$

Planck 14. Dez. 1900

Wir betrachten - und dies ist
der wesentlichste Punkt der
ganzen Berechnung - E als
zusammengesetzt aus einer ganz
bestimmten Anzahl endlicher Teile
und bedienen uns dazu der
Naturkonstanten $h = 6,55 \cdot 10^{-27} \text{ erg} \cdot \text{sec}$.

(E : Energie eines Resonators,
 $h = 2\pi h$)



Einstein 1905

Monochromatische Strahlung geringer
Dichte (innerhalb des Gültigkeitsbereichs
der Wienschen Strahlungsformel)
verhält sich in wärmetheoretischer
Beziehung so, wie sie aus voneinander
unabhängigen Energiequanten von
der Größe $h\nu$ besteht.

Bohr - Rutherford Modell des H-Atoms

Elektron (Masse m , Ladung $-e$)

Kern (Masse M , " $+e$)

$M \gg m$. Zunächst $M = \infty$

Kreisbahnen, parametrisiert durch L

$$r = \frac{L^2}{me^2}, \quad \omega = \frac{me^4}{L^3}, \quad E = \frac{-me^4}{2L^2}$$

Nach $E_n = -\frac{Ry}{n^2}$: $L \propto n$

Bohrs Quantifizierungsbedingung

$$L_n = \hbar n.$$

folglich

$$r_n = a_0 n^2$$

$$(a_0 = \frac{\hbar^2}{me^2} : \text{Bohr-Radius})$$

$$E_n = -Ry \cdot n^{-2}$$

$$(Ry = \frac{me^4}{2\hbar^2} : \text{Rydberg-Konst.})$$

$$\omega_n = \frac{2Ry}{\hbar n^3}$$

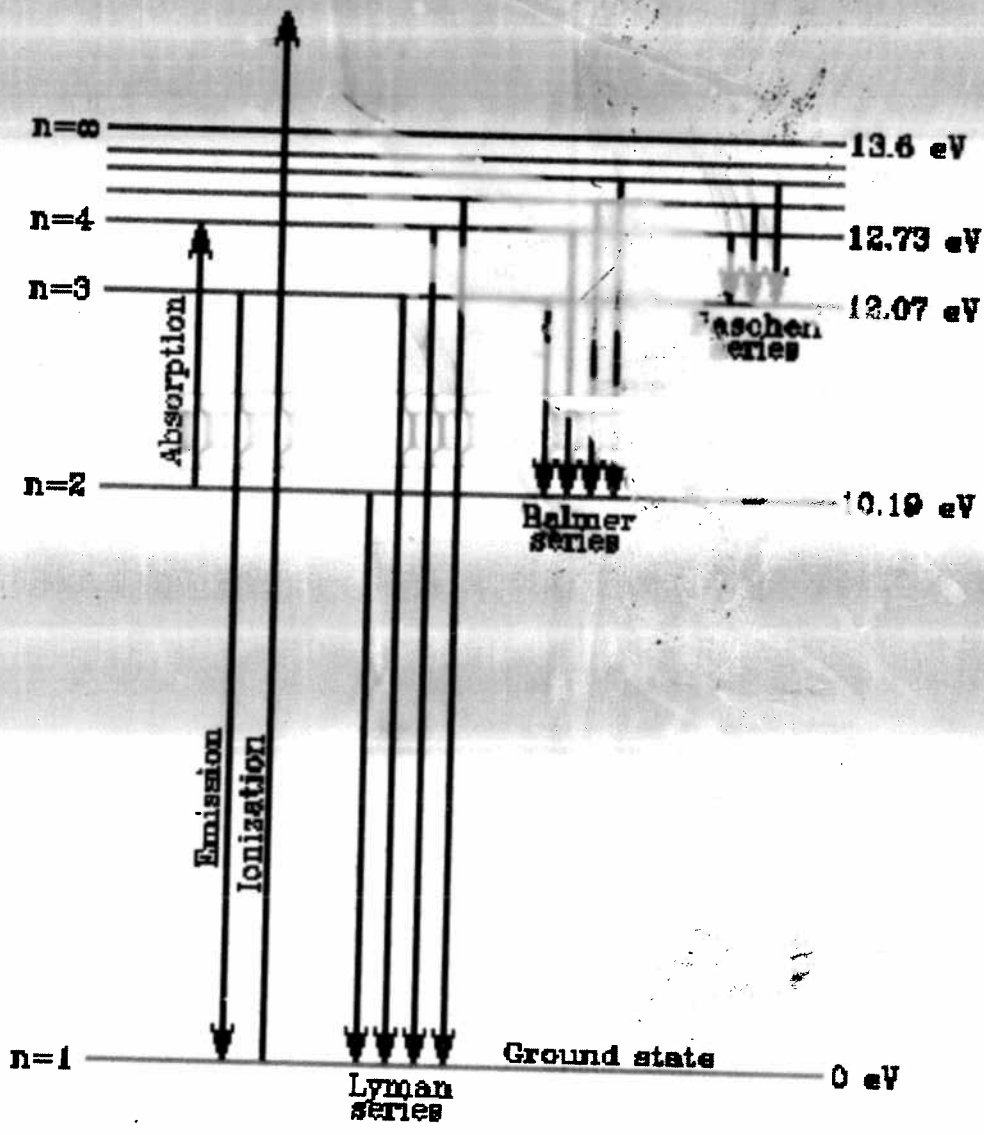
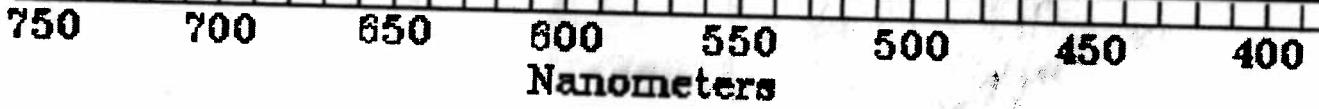
HYDROGEN

$n=3$

$n=4$

$n=5$

$n=6$



Atome zeigen diskrete Lichtemissionsspektren.
Frequenzen beim H-Atom:

$$\omega_{nm} = R \left(\frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right), \quad n, m = 1, 2, \dots \\ n > m$$

(Balmer 1885)

Bohr 1913: 1) Das Atom kommt nur in Zuständen mit diskreten Energien E_n vor.
2) Übergänge $n \rightarrow m$, $E_m < E_n$ geschehen unter Emission eines Lichtquants, also eines der Frequenz

$$\omega_{nm} = \frac{1}{\hbar} (E_n - E_m)$$

(auch $m \rightarrow n$ unter Absorption möglich)

$$\rightarrow E_n = -R_y \frac{1}{n^2} \quad (R_y = R \cdot \hbar)$$

Quantifizierung der Wirkung

Hamiltonsches System mit 1 Freiheitsgrad,
(q, p)

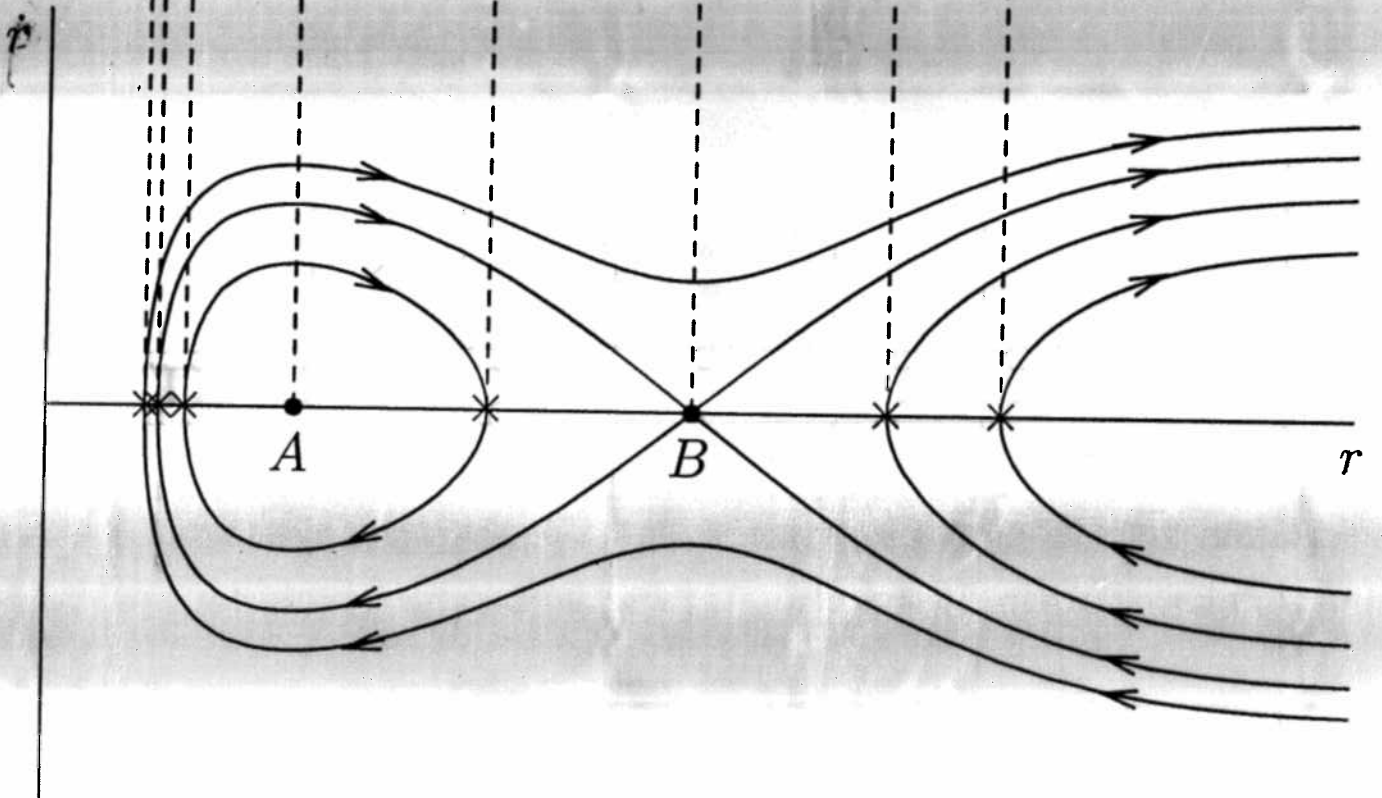
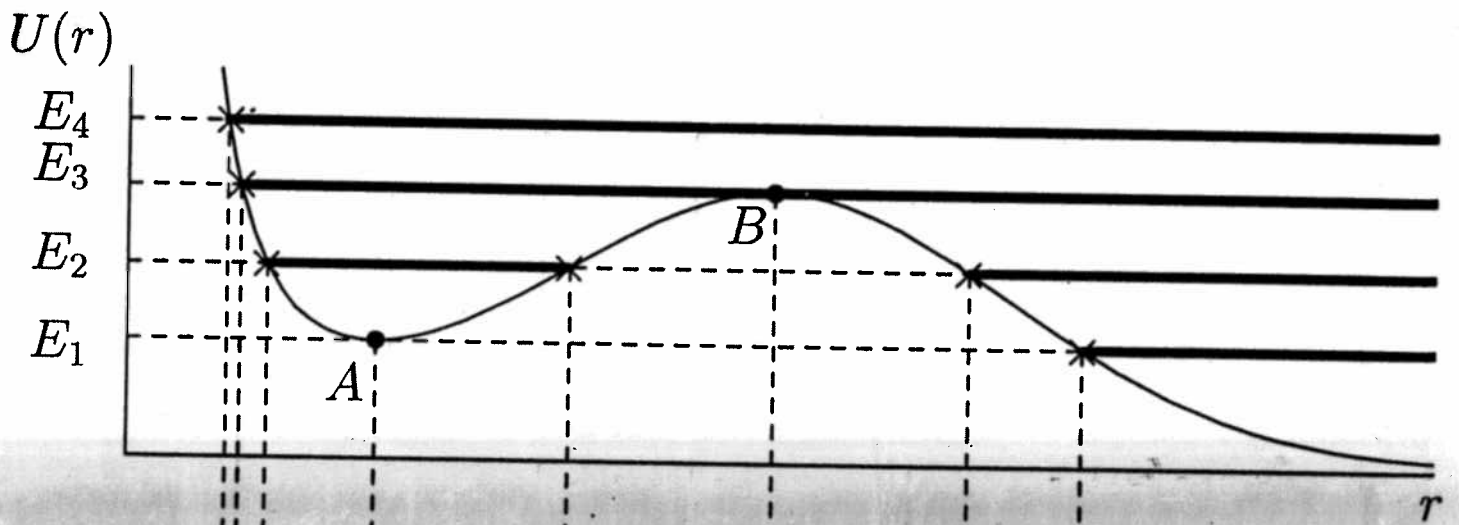
Gebundene Bahnen sind quantentheoretisch
zulässig, falls Wirkung quantifiziert ist:

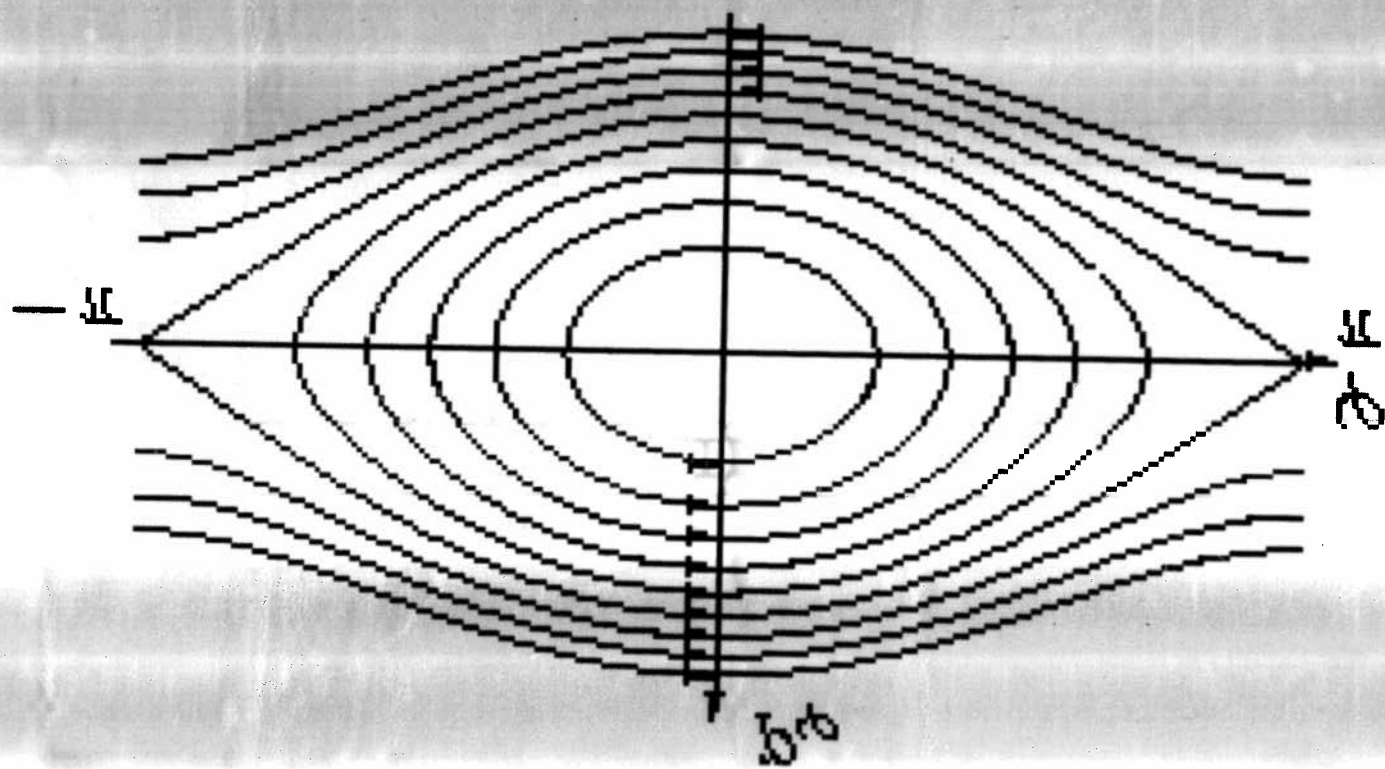
$$\oint p dq = 2\pi n h$$

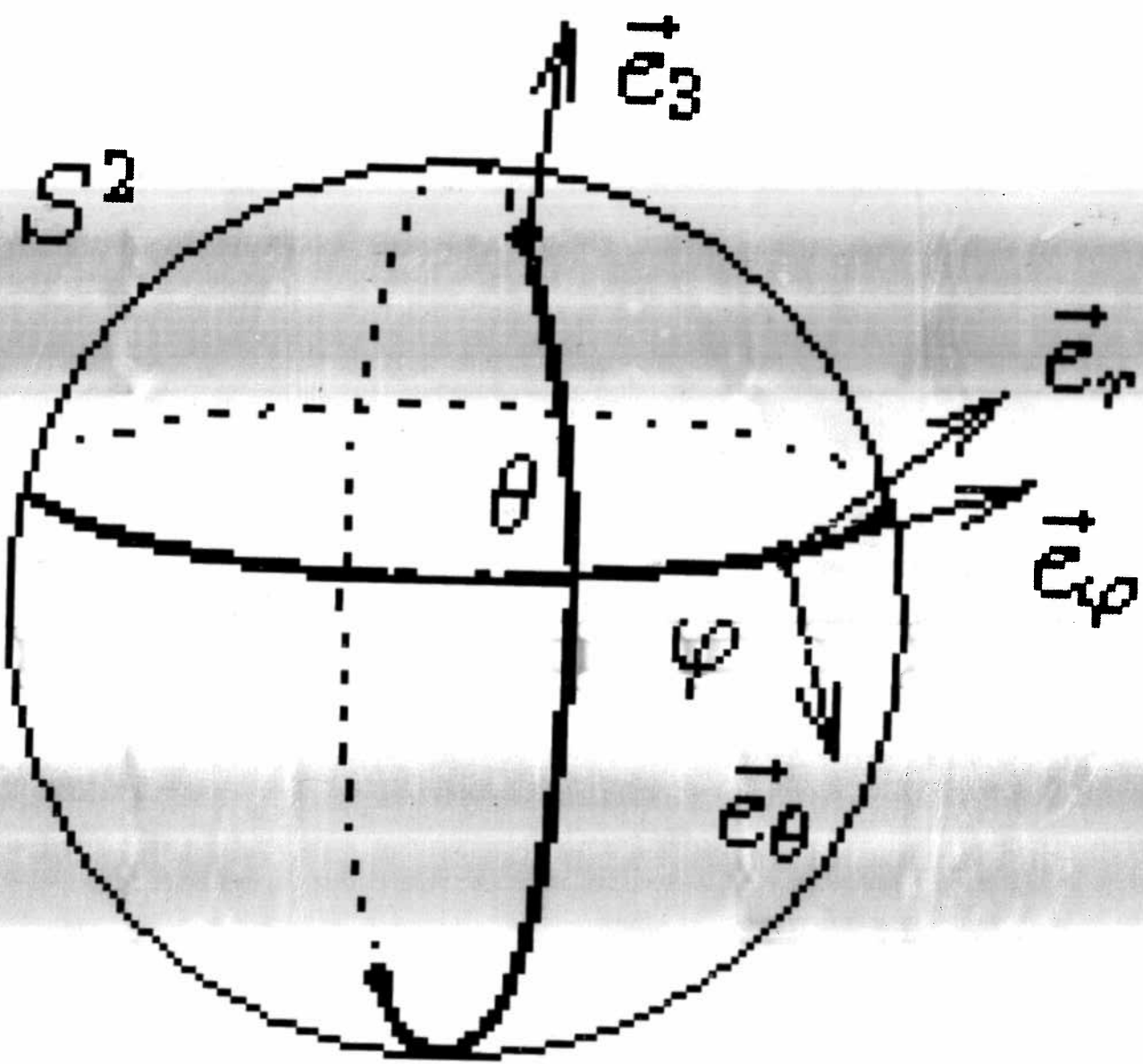
↑
Integral über
Bahnkurve

mit $n = 0, (\pm)1, (\pm)2, \dots$ (Quantenzahl)
(\pm bei Rotationsbewegungen)

Bahnkurve ist topologisch ein Kreis
im Phasenraum \mathbb{R}^2







Zeitunabhängige Hamilton-Jacobi-Gl.

$$H(q_1, \dots, q_f, \frac{\partial S}{\partial q_1}, \dots, \frac{\partial S}{\partial q_f}) = E \equiv \alpha_1$$

- Eine Lösung $S = S(q_1, \dots, q_f, \alpha_1, \dots, \alpha_f)$, die von f Parametern $\alpha_1, \dots, \alpha_f$ (echt) abhängt, heißt vollständig. Dann, im $2f$ -dimensionalen Phasenraum $(q_1, \dots, q_f, p_1, \dots, p_f)$: Bewegung verläuft auf Schnitt von f Flächen

$$p_k = \frac{\partial S}{\partial q_k}(q, \alpha) \quad (k=1, \dots, f)$$

Der Schnitt hat Dimension f . Jeder Punkt (q, p) liegt auf einem solchen Schnitt für passendes $\alpha = (\alpha_1, \dots, \alpha_f)$. Die α_i sind Erhaltungsgrößen.

- Das System ist vollständig separabel, falls eine vollständige Lösung existiert der Form

$$S(q_1, \dots, q_f, \alpha_1, \dots, \alpha_f) = \sum_{k=1}^f S_k(q_k, \alpha_1, \dots, \alpha_f).$$

Hamiltonsches System mit f Freiheits-
 graden $(q_1, \dots, q_f, p_1, \dots, p_f)$ ist vollständig
separabel, falls die zeitunabhängige
 Hamilton-Jacobi Gleichung

$$H(q_1, \dots, q_f, \frac{\partial S}{\partial q_1}, \dots, \frac{\partial S}{\partial q_f}) = E$$

eine vollständig Lösung der Form

$$S(q_1, \dots, q_f, \alpha_1, \dots, \alpha_f) = \sum_{k=1}^f S_k(q_k, \alpha_1, \dots, \alpha_f)$$

besitzt.

- Separationskonstanten $\alpha = (\alpha_1 = E, \alpha_2, \dots, \alpha_f)$
 sind Erhaltungsgrößen
- Bewegung in den Koordinaten $(q_k, p_k) \in \mathbb{R}^2$
 findet auf dem Kreis

$$p_k = \frac{\partial S_k}{\partial q_k}(q_k, \alpha),$$

unabhängig von (q_j, p_j) , ($j \neq k$).

- Bewegung in den Koordinaten $(q_1, \dots, q_f, p_1, \dots, p_f) \in \mathbb{R}^{2f}$
 findet auf einem f -dimensionalen
 Torus statt, bestimmt durch $\alpha = (\alpha_1, \dots, \alpha_f)$

Quantisierungsbedingung: Zulässig sind
Tori falls

$$W_k(\alpha) := \oint \underbrace{p_k}_{\frac{\partial S_k}{\partial q_k}} dq_k = 2\pi n_k h$$

$(n_k = 0, (\pm)1, (\pm)2, \dots)$

für alle $k=1, \dots, f$.

(n_1, \dots, n_f) bestimmt $(\alpha_1, \dots, \alpha_f)$, insb.

$$\alpha_1 = E_{n_1, \dots, n_f}$$

Umsetzung erfordert Berechnung der
Integrale W_k .

2-Körpersystem im Schwerpunktsystem

- Relativvektor \vec{x} in Polarkoord. (r, θ, φ)

$$\vec{x} = r \vec{e}_r$$

$$\dot{\vec{x}} = \dot{r} \vec{e}_r + r \dot{\theta} \vec{e}_\theta + r \sin \theta \dot{\varphi} \vec{e}_\varphi$$

- Kinetische Energie

$$T = \frac{m}{2} \dot{\vec{x}}^2 = \frac{m}{2} (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2 + r^2 \sin^2 \theta \dot{\varphi}^2)$$

- Kanonische Impulse $p_i = \partial T / \partial \dot{q}_i$

$$p_r = m \dot{r}, \quad p_\theta = m r^2 \dot{\theta}, \quad p_\varphi = m r^2 \sin^2 \theta \dot{\varphi}$$

- Drehimpuls

$$\vec{L} = m \vec{x} \wedge \dot{\vec{x}}$$

$$= m r^2 \dot{\theta} \vec{e}_\varphi - m r^2 \sin \theta \dot{\varphi} \vec{e}_\theta$$

$$= p_\theta \vec{e}_\varphi - \frac{p_\varphi}{\sin \theta} \vec{e}_\theta,$$

insbesondere $(\vec{e}_3 \cdot \vec{e}_\theta = -\sin \theta)$

$$\vec{L} \cdot \vec{e}_3 = p_\varphi$$

$$L^2 = p_\theta^2 + \frac{p_\varphi^2}{\sin^2 \theta}$$

- Hamilton-Funktion

$$H = \frac{1}{2m} \left(p_r^2 + \frac{p_\theta^2}{r^2} + \frac{p_\varphi^2}{r^2 \sin^2 \theta} \right) + V(r)$$

mit $V = V(r)$ sphärisch symmetrisches
Potential (unabh. von θ, φ !)

Bohr-Sommerfeld Quantisierung des 2-Körperproblems

($V = V(r)$: Paarpotential)

Separationskonstanten $\alpha_\varphi, \alpha_\theta, E$

$$W_\varphi(\alpha) = 2\pi\alpha_\varphi$$

$$|W_\varphi(\alpha)| + W_\theta(\alpha) = 2\pi\alpha_\theta$$

$$W_r(\alpha) = 2 \int_{r_{\min}}^{r_{\max}} \sqrt{2\mu(E - V(r)) - \frac{\alpha_\theta^2}{r^2}} dr$$

Quantisierung der Wirkungen \rightarrow

Quantisierung von Drehimpuls und Energie

$$\vec{L} \cdot \vec{e}_3 = \alpha_\varphi = n_\varphi \cdot \hbar \quad (n_\varphi = 0, \pm 1, \dots)$$

$$L^2 = \alpha_\theta^2, \quad \alpha_\theta = (|n_\varphi| + n_\theta) \hbar = l \cdot \hbar$$

$$(n_\theta = 0, 1, \dots)$$

wobei wegen $|\vec{L} \cdot \vec{e}_3| \leq |\vec{L}|$: $|n_\varphi| \leq l$
 \uparrow $2l+1$ Mögl.

$$E = E_{n_l, l} \quad (\text{mit Erwartung})$$

\uparrow
hängt nur von 2 (statt 3) Quantenzahlen ab

Emission und Absorption

- Materie besteht aus Molekülen
 - einheitslos derselben Sorte
 - Zustände n mit diskreten Energien E_n (Entartungen $E_n = E_m$, $n \neq m$ erlaubt)
 - kein konkretes Modell
- Jedes Molekül kann Übergänge machen:
 - Spontane Emission: $n \rightarrow m$, ($E_n > E_m$)

W'keit pro Zeiteinheit: A_{nm}

- induzierte Emission bzw. Absorption in Anwesenheit von Strahlung:
 $n \rightarrow m$ ($E_n > E_m$ bzw. $E_n < E_m$)

W'keit pro Zeiteinheit: $B_{nm} u(\omega_{nm})$

mit: $u(\omega)$: spektrale Energiedichte

$\omega_{nm} = \omega_{mn} > 0$: Frequenz, durch n, m bestimmt

- Beachte:

- A_{nm} , B_{nm} Eigenschaften des Moleküls
- $B_{nm} = 0$ für $E_n > E_m$ nicht a priori aus-

Doppelspalt - Experiment :

www.hitachi.com/rd/research/eur/doubleslit.html



Aus: The New Yorker Magazine

Teilchen mit klassischer Hamiltonfunktion

$$H = \frac{\vec{p}^2}{2m} + V(\vec{x})$$

entspricht Wellenfunktion $\psi(\vec{x}, t)$ mit Bewegungsgleichung

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left(-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + V(\vec{x}) \right) \psi$$

(Schrödinger - Gl.). Für Wellen fester Frequenz,

$$\psi(\vec{x}, t) = \psi(\vec{x}) e^{-iEt/\hbar},$$

wird

$$\Delta \psi + \frac{2m}{\hbar^2} (E - V(\vec{x})) \psi = 0.$$

Der Weg der Entdeckung:

$$\frac{\text{Wellenoptik}}{\text{Strahlenoptik}} = \frac{\text{Wellenmechanik}}{\text{Mechanik}}$$

↖
Fermat
Eikonalgleichung

↖
Euler-Maupertuis
Hamilton-Jacob.

Schrödinger - Gl. : $\psi = \psi(\vec{x}, t)$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left(-\frac{\hbar^2 \Delta}{2m} + V(\vec{x}) \right) \psi$$

Für Wellen fester Frequenz, $\psi(\vec{x}, t) = \psi(\vec{x}) \cdot e^{-iEt/\hbar}$:

$$\Delta \psi + \frac{2m}{\hbar^2} (E - V(\vec{x})) \psi = 0$$

Der Weg zur Entdeckung:

- skalare Wellenoptik: Eine Lichtwelle fester Freq. $\psi(\vec{x}, t) = \psi(\vec{x}) e^{-i\omega t}$ ist Lsg. von

$$\Delta \psi + k^2 \psi = 0 \quad (k\vec{x}) = \omega \frac{n(\vec{x})}{c}$$

Zerlegung $\psi = A e^{iS}$

$$\rightarrow \begin{cases} \Delta A - A(\vec{\nabla} S)^2 + A k^2 = 0 \\ A \Delta S + 2\vec{\nabla} A \cdot \vec{\nabla} S = 0 \end{cases} \quad (*)$$

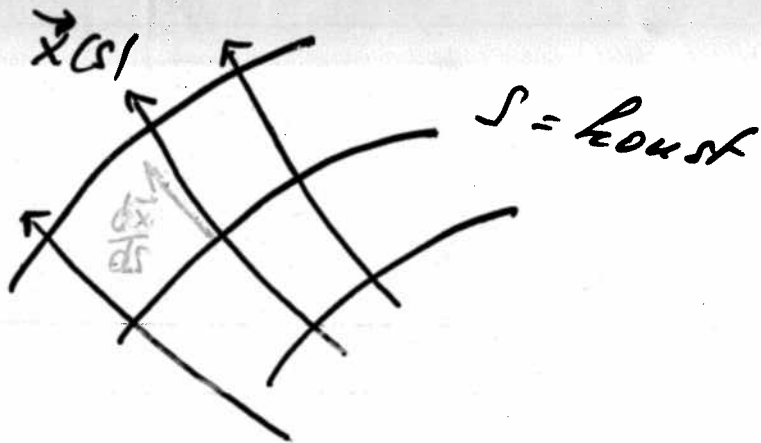
- Strahlenoptik ist gute Näherung in Gebieten, wo $A(\vec{x})$ wenig variiert über eine Wellenlänge $2\pi/k$:

$$\left| \frac{\Delta A}{A} \right| \ll k^2$$

Dort wird (*) zu

$$(\vec{\nabla} S)^2 = k^2$$

Eine Lösung $S(\vec{x})$ beschreibt Bündel von Strahlen als Orthogonaltrajektorien zu den Niveauflächen von S



$$\frac{d\vec{x}}{ds} = \frac{\vec{\nabla} S}{|\vec{\nabla} S|}$$

(s: Bogenlänge)

$$\vec{k} \equiv k \frac{d\vec{x}}{ds} = \vec{\nabla} S$$

Bewegungsgleichung der Wellenmechanik (Schrödinger-Gl.)

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \left(-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + V(\vec{x}) \right) \psi :$$

liefert Zustand $\psi(\vec{x}, t)$ zur Zeit t bei gegebenem $\psi(\vec{x}) = \psi(\vec{x}, 0)$.

Statistische Deutung: normiere ψ , sodass

$$\int |\psi(\vec{x})|^2 d^3x = 1$$

(und damit $\int |\psi(\vec{x}, t)|^2 d^3x = 1$); denn ist

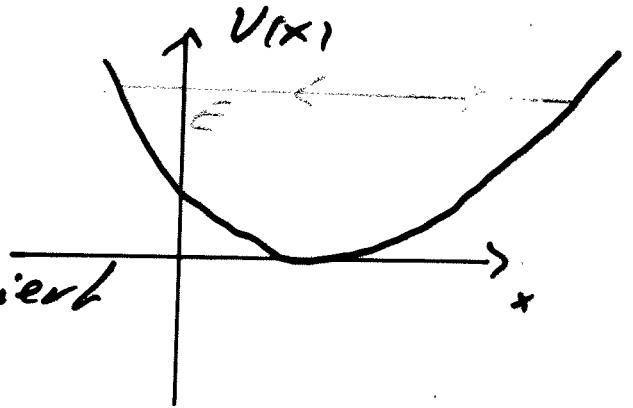
$$\int_{\Omega} |\psi(\vec{x})|^2 d^3x$$

die Wahrscheinlichkeit dafür, dass sich das Teilchen (bei Messung seines Orts) in $\Omega \subset \mathbb{R}^3$ befindet.

Matrizenmechanik

Hamiltonsches System : • klassisch

$$H = \frac{p^2}{2m} + V(x)$$



Bahnkurven charakterisiert
durch E oder

$$n(E) = \frac{1}{2\pi\hbar} \oint p dx \quad (20)$$

Schwingungsfrequenz

$$\omega(n) = \frac{1}{\hbar} \frac{dE}{dn}$$

- quantentheoretisch zulässig (Sommerfeld),
falls

$$n = 0, 1, 2, \dots$$

(Zustand)

- klassische Observablen $a(p, x)$ längs Bahn

$$a(t) = a(p(t), x(t)) = \sum_{n=-\infty}^{\infty} A_n(n) e^{i\mu_n \omega(t)}$$

Dabei gilt

$$- \quad A_{-m}(\omega) = \overline{A_m(\omega)} \quad (a \text{ reell})$$

$$- \quad \dot{a}(t) = i\omega(\omega) \sum_m m A_m(\omega) e^{im\omega t}$$

- für $c = a \cdot b$

$$C_m(\omega) = \sum_{m'} A_{m-m'}(\omega) B_{m'}(\omega)$$

- Korrespondenzprinzip: Strahlungsfrequenzen

klassisch

quantenm.

$$m\omega(\omega) = m \frac{1}{\hbar} \frac{dE}{dn}$$

$$\omega_{n,n-m} = \frac{E(n) - E(n-m)}{\hbar}$$

$(n \in \mathbb{R})$

$(n \in \mathbb{N})$

- Quantisierung

$$m\omega(\omega) \rightarrow \omega_{n,n-m}$$

$$A_m(\omega) \rightarrow A_{n,n-m}$$

$$A_m(\omega) e^{im\omega t} \rightarrow A_{n,n-m} e^{i\omega_{n,n-m} t}$$

↑

↑

Eig.: einer Bahnkurve n eines Paares $n, n-m$ von Zuständen

- quantenmechanische Observable:

Matrix

$$A = (A_{nn'} e^{i\omega_{nn'}t})$$

- $C = AB$ ist Matrixprodukt
(aus Ritz'schem Kombinationsprinzip)
- Quantifizierungsvorschrift mehrdeutig

($n \leftrightarrow -n$)

$$H_{nn}(n) \rightarrow \begin{cases} \omega_{n, n-m} \\ \omega_{n+m, n} \end{cases}$$

$$A_{nn}(n) \rightarrow \begin{cases} A_{n, n-m} \\ A_{n+m, n} \end{cases}$$

- Realitätsbedingung

$$A_{n-m, n} = \overline{A_{n, n-m}}$$

$$A = A^*$$

Matrizenmechanik

Observablen: Matrizen $A(t) = (A_{nn'}(t))$

Bewegungsgl. (Heisenberg-Gl.)

$$\frac{d}{dt} A(t) = \frac{i}{\hbar} [H, A(t)]$$

mit

$$H = \frac{P^2}{2m} + V(X)$$

Insbesondere für Ort X , Impuls P

$$\dot{X} = \frac{i}{\hbar} [H, X], \quad \dot{P} = \frac{i}{\hbar} [H, P]$$

Rechnung führt auf

$$D := \frac{i}{\hbar} [P, X] = ?$$

• Heisenberg: $D_{nn} = 1$ *

• Born, Jordan; Dirac

$$D_{nn'} = 0 \quad (n \neq n') \quad **$$

* aus Uminterpretation der Sommerfeld-Bdgl.

** aus $\dot{D} = 0$, in Anlehnung an $\dot{d} = 0$
für $d = \{p, x\}$

Quantenmechanisches System

charakterisiert durch:

- einen Hilbertraum \mathcal{H}
- selbst-adjungierte Operatoren $A: \mathcal{H} \rightarrow \mathcal{H}$
($A = A^*$)
- [• einen ausgezeichneten Operator $H = H^*$
(Hamiltonoperator)]

mittels Zuordnungen

1) Zustände \rightarrow Vektoren $|\psi\rangle \in \mathcal{H}$ mit
 $\|\psi\| = 1$, bis auf $|\psi\rangle \sim e^{i\alpha} |\psi\rangle$.

2) Ja/Nein-Observablen \rightarrow Orthogonale Projektoren
Eintreten eines Ereignisses
Ergebnis: 1/0

$$P = P^* = P^2$$

• W'keit des Ereignisses

$$\langle \psi | P | \psi \rangle$$

• Mögliche Ergebnisse

EW von $P: \lambda = 0, 1$

• Zustand mit deterministischem Ergebnis

EV von P

$$P|\psi\rangle = \lambda |\psi\rangle$$

3) Beliebige Observablen \rightarrow Selbst-adjungierte Operatoren

$$A = A^*$$

• Erwartungswert der Messung

$$\langle \psi | A | \psi \rangle$$

• Mögliche Messergebnisse

$$\lambda \in \sigma(A)$$

$$(\sigma(A) \supset \{ \text{EW von } A \})$$

$$\lambda \in \sigma(A) \Leftrightarrow \forall \varepsilon > 0 \exists \psi_\varepsilon \in \mathcal{B} : \|\psi_\varepsilon\| = 1 \text{ und } \|(A - \lambda)\psi_\varepsilon\| \leq \varepsilon$$

Spektralsatz Sei $A = A^*$. Dann gibt es eine eindeutige Zuordnung

$\{ \text{Funktionen } f: \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{C} \} \rightarrow \{ \text{Operatoren auf } \mathcal{H} \}$

$$f \mapsto f(A)$$

mit den Eigenschaften

- Linearität in f
- $(f_1 f_2)(A) = f_1(A) f_2(A)$
- $\overline{f(A)} = f(A)^*$
- $f(A) = I$ für $f(x) = 1$
- $f(A) = A$ für $f(x) = x$
- Stetigkeit in f

Sei $P_I(x)$ die charakteristische Funktion von $I \subset \mathbb{R}$

Wahrscheinlichkeitsinterpretation der QM

$$W_\psi(I) = \langle \psi | P_I(A) | \psi \rangle$$

ist die W'keit, dass A im Zustand $|\psi\rangle$ einen Messwert $a \in I$ annimmt.

Beispiele auf $\mathcal{H} = L^2(\mathbb{R})$

1) "Teilchen ist in $\mathbb{R} \subset \mathbb{R}$ "

entspricht

$$P_{\mathbb{R}}: \psi(x) \mapsto \underbrace{P(x)}_{\substack{\text{charakteristische} \\ \text{Funktion von } \mathbb{R}}} \psi(x)$$

charakteristische
Funktion von \mathbb{R}

2) "Ort x des Teilchens"

entspricht

$A = x$, d.h. Multiplikation mit x

$$x: \psi(x) \mapsto x\psi(x)$$

$$\sigma(x) = \mathbb{R}, \quad \{ \text{EW von } x \} = \emptyset$$

Verallgemeinerte EV (oder Eigenzustände)

$$\psi_{x_0}(x) = \delta(x - x_0) \quad (x_0 \in \mathbb{R}) \\ \notin L^2(\mathbb{R})$$

$$\text{Trotzdem: } |x_0\rangle \equiv |\psi_{x_0}\rangle$$

$$x|x_0\rangle = x_0|x_0\rangle$$

$$\langle x|x'\rangle = \delta(x - x'), \quad \int dx |x\rangle\langle x| = \mathbb{I}$$

Unschärfe einer Observablen A im Zustand $|\psi\rangle$

$$\langle (\Delta A)^2 \rangle_\psi = \langle \psi | (A - \langle A \rangle_\psi)^2 | \psi \rangle$$

Heisenbergsche Unschärferelation

$$\langle (\Delta A)^2 \rangle_\psi \langle (\Delta B)^2 \rangle_\psi \geq \frac{1}{4} |\langle [A, B] \rangle_\psi|^2$$

Dynamik : Schrödinger - Bild

$$i\hbar \frac{d}{dt} |\psi_t\rangle = H |\psi_t\rangle$$

mit Propagator

$$e^{-itH/\hbar} : |\psi_0\rangle \mapsto |\psi_t\rangle.$$

Erwartungswerte als Funktion von t : $\langle A \rangle_t$

$$\langle e^{-itH/\hbar} \psi | A | e^{-itH/\hbar} \psi \rangle = \langle \psi | e^{itH/\hbar} A e^{-itH/\hbar} | \psi \rangle$$

Heisenberg - Bild

$$A \mapsto A(t) = e^{itH/\hbar} A e^{-itH/\hbar}$$

($|\psi\rangle$ unabh. von t)

Das freie Teilchen

Lösung von

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{\vec{p}^2}{2m} \psi$$

zur Anfangsbedingung $\psi(\vec{x}, t=0)$ ist

$$\psi(\vec{x}, t) = \int d^3y g(\vec{x}-\vec{y}, t) \psi(\vec{y}, 0)$$

mit

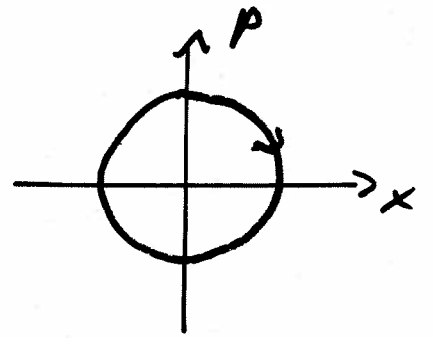
$$g(\vec{x}, t) = e^{-i \frac{3\pi}{4} \operatorname{sgn} t} \left(\frac{m}{2\pi\hbar t} \right)^{3/2} e^{i \frac{m\vec{x}^2}{2\hbar t}}$$

Der 1-dim. harmonische Oszillator
klassische Hamiltonfunktion

$$H = \frac{\omega}{2} (p^2 + x^2)$$

mit Bahnen

$$x(t) + ip(t) = (x(0) + ip(0)) e^{-i\omega t}$$



quantenmechanischer Hamiltonoperator

$$H = \frac{\omega}{2} (p^2 + x^2) = \frac{\hbar\omega}{2} \left(-\frac{d^2}{d\zeta^2} + \zeta^2 \right)$$

($p = -i\hbar d/dx$, $\zeta = x/\sqrt{\hbar}$). Mit

$$a := \frac{1}{\sqrt{2\hbar}} (x + ip) = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\zeta + \frac{d}{d\zeta} \right)$$

$$a^\dagger := \frac{1}{\sqrt{2\hbar}} (x - ip) = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\zeta - \frac{d}{d\zeta} \right)$$

$$[a, a^\dagger] = 1$$

$$N := a^\dagger a$$

ist

$$H = \hbar\omega \left(N + \frac{1}{2} \right).$$

Eigenwerte E (bzw. n) von H (bzw. N)

$$E = \hbar\omega \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

Beh: $n = 0, 1, 2, \dots$

Eigenwerte n von N :

- $n \geq 0$

- $n = 0$ ist EW mit EV $|\psi_0\rangle$

$$N|\psi_0\rangle = 0 \Leftrightarrow a|\psi_0\rangle$$

$$\Leftrightarrow \psi_0(z) = \pi^{-1/4} e^{-z^2/2}$$

- $n \in \mathbb{N}$ sind EW mit EV $|\psi_n\rangle$

$$|\psi_n\rangle = \frac{1}{\sqrt{n!}} (a^\dagger)^n |\psi_0\rangle$$

$$\psi_n(z) = \frac{\pi^{-1/4}}{\sqrt{2^n n!}} H_n(z) e^{-z^2/2}$$

$H_n(z)$: Hermite Polynome

(führender Term $(2z)^n$)

Translationen um $s \in \mathbb{R}$

- Im Ortsraum

$$e^{-ips/\hbar} : \psi(x) \mapsto \psi(x-s)$$

- Im Impulsraum

$$e^{ixs/\hbar} : \psi(x) \mapsto e^{ixs/\hbar} \psi(x)$$

- Im Phasenraum um $\alpha \in \mathbb{C}$

$$V(\alpha) = e^{\alpha a^\dagger - \bar{\alpha} a}$$

$$= e^{i\sqrt{2\hbar}[(\text{Im}\alpha)x - (\text{Re}\alpha)p]/\hbar}$$

ist Translation um Δx und Δp mit

$$\Delta x + i\Delta p = \sqrt{2\hbar} \alpha$$

bzw.

$$V(\alpha) = e^{i\sqrt{2\hbar}(\text{Im}\alpha)x/\hbar} \cdot e^{-i\sqrt{2\hbar}(\text{Re}\alpha)p/\hbar}$$

$$\cdot e^{-i(\text{Re}\alpha)(\text{Im}\alpha)}$$

$$(e^{X+Y} = e^X e^Y e^{-[X,Y]/2} \text{ falls } [[X,Y], Y] = 0)$$

- Verschiebungsoperatoren

$$V(\alpha) = e^{\alpha a^\dagger - \bar{\alpha} a} \quad (\alpha \in \mathbb{C}),$$

$$\alpha a^\dagger - \bar{\alpha} a = i \sqrt{\frac{2}{\hbar}} [(\operatorname{Im} \alpha) x - (\operatorname{Re} \alpha) p]$$

$V(\alpha)$ ist Translation im Phasenraum $\mathbb{R}^2 \cong \mathbb{C}$ um

$$\Delta x + i \Delta p = \sqrt{2\hbar} \alpha.$$

- Eigenschaften:

- $V(\alpha)^\dagger = V(\alpha)^{-1} = V(-\alpha)$,
- $V(\alpha) = e^{\alpha a^\dagger} e^{-\bar{\alpha} a} e^{-|\alpha|^2/2}$
- $a V(\alpha) = V(\alpha) (a + \alpha)$.

- Kohärente Zustände:

$$|\alpha\rangle := V(\alpha) |\psi_0\rangle \quad (\alpha \in \mathbb{C}) \quad (\rightarrow |0\rangle = |\psi_0\rangle)$$

$$a|\alpha\rangle = \alpha|\alpha\rangle$$

* folgt aus

$$e^{X+Y} = e^X e^Y e^{-[X,Y]/2}$$

$$\text{für } [[X,Y], X] = [[X,Y], Y] = 0.$$

Klassische Dynamik kohärenter Zustände

$$e^{-iHt/\hbar} |\alpha\rangle = e^{-\frac{i\omega t}{2}} |\alpha_t\rangle$$

mit $\alpha_t = \alpha e^{-i\omega t}$.

Beweis: $e^{-iHt/\hbar} |n\rangle = e^{-i\omega(n+1/2)t} |n\rangle$

$$|\alpha\rangle = e^{-|\alpha|^2/2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\alpha^n}{\sqrt{n!}} |n\rangle$$

$$e^{-iHt/\hbar} = e^{-\frac{i\omega t}{2}} \cdot e^{-\frac{|\alpha|^2}{2}} \sum \frac{(\alpha e^{-i\omega t})^n}{\sqrt{n!}} |n\rangle$$

\uparrow
 $= |\alpha_t|^2$

$$= e^{-\frac{i\omega t}{2}} |\alpha_t\rangle$$

Symmetrien und Erhaltungssätze in der Hamiltonschen Mechanik

$H = H(x)$: Hamiltonfunktion,
erzeugt Fluss ϕ^t , d.h.

$$x(t) = \phi^t(x) \text{ erhält } \dot{x} = \frac{\partial H}{\partial x}$$

$F = F(x)$: Observable, erzeuge Fluss ψ^λ .

Dann ist

$$\left. \frac{d}{dt} F(\phi^t(x)) \right|_{t=0} = \{H, F\} = -\{F, H\} = -\left. \frac{d}{d\lambda} H(\psi^\lambda(x)) \right|_{\lambda=0}.$$

Äquivalent sind also:

- F ist eine Erhaltungsgrösse:

$$F(\phi^t(x)) = F(x), \quad \forall x \in \mathcal{P}, t \in \mathbb{R}$$

- $\{H, F\} = 0$

- ψ^λ ist eine Symmetrie von H :

$$H(\psi^\lambda(x)) = H(x), \quad \forall x \in \mathcal{P}, \lambda \in \mathbb{R}$$

Symmetrien und Erhaltungssätze

$H = H^*$: Hamiltonoperator

$A = A^*$: bel. Observable

erzeugen 1-param. unitäre Gruppen:

$|\psi(t)\rangle = e^{-\frac{iHt}{\hbar}} |\psi_0\rangle$: Lösung von $i\hbar \frac{d|\psi\rangle}{dt} = H|\psi\rangle$
zum Anfangszustand $|\psi_0\rangle$

$|\varphi(t)\rangle = e^{-\frac{iAt}{\hbar}} |\varphi_0\rangle$: Lsg. von $i\hbar \frac{d|\varphi\rangle}{dt} = A|\varphi\rangle$
zum selben Anf.zs. $|\varphi_0\rangle$

Dann ist

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} \langle \psi(t) | A | \psi(t) \rangle \Big|_{t=0} &= \langle \psi_0 | \frac{i}{\hbar} [H, A] | \psi_0 \rangle \\ &= - \langle \psi_0 | \frac{i}{\hbar} [A, H] | \psi_0 \rangle \\ &= - \frac{d}{d\lambda} \langle \varphi(\lambda) | H | \varphi(\lambda) \rangle \Big|_{\lambda=0} \end{aligned}$$

- Drehung $R \in O(3)$ induziert eine unitäre Abbildung

$$U(R) : \psi(\vec{x}) \mapsto \psi(R^T \vec{x})$$

auf $L^2(\mathbb{R}^3)$. Die Zuordnung

$$R \mapsto U(R)$$

ist eine unitäre Darstellung.

- 1-parametrische Gruppe $R(\lambda) \in SO(3)$ der Drehungen mit Achse \vec{e} , Winkel λ induziert $U(\lambda) = U(R(\lambda))$

Erzeugende:

$$i\hbar \frac{d}{d\lambda} U(\lambda) \Big|_{\lambda=0} = \vec{L} \cdot \vec{e}$$

mit

$$\vec{L} = \vec{x} \wedge \vec{p}$$

Drehimpuls

In Polarkoordinaten bzgl. \vec{e}_3 ,

$$\vec{x} \leftrightarrow (r, \theta, \varphi)$$

wirkt $R \in O(3)$

$$R : (r, \theta, \varphi) \mapsto (r, \theta', \varphi')$$

mit $\theta' = \theta'(\theta, \varphi)$, $\varphi' = \varphi'(\theta, \varphi)$

Folglich

$$(U(R)\psi)(r, \theta', \varphi') = \psi(r, \theta, \varphi)$$

ist auch eine Abb. auf $L^2(\Omega)$

($\Omega \ni (\theta, \varphi)$ Einheitskugel)

Ebenso $\vec{L} \cdot \vec{e}$.

Beispiel. $\vec{e} = \vec{e}_3$

$$\theta' = \theta, \quad \varphi' = \varphi + \lambda$$

$$(U(\lambda)\psi)(\theta, \varphi) = \psi(\theta, \varphi - \lambda)$$

$$L_3 = \vec{L} \cdot \vec{e}_3 = \frac{\hbar}{i} \frac{\partial}{\partial \varphi}$$

Das Zweikörperproblem

Nach Separation der Schwerpunkts-
Bewegung (frei) verbleibt Relativ-
Bewegung

$$H = \frac{\vec{p}^2}{2m} + V(|\vec{r}|)$$

Zentralkraftproblem.

$$[H, \vec{L}^2] = 0$$

Eigenwerte von H ?

Zuerst Eigenwertproblem von \vec{L}^2
lösen. Eigenräume von \vec{L}^2 invar-
riant unter H . Dann Eigenwertpro-
blem von H auf diesen lösen
(reduziertes Eigenwertproblem).

Drehimpuls $\vec{L} =: \hbar \vec{M}$

$$\Delta = \frac{1}{r} \frac{\partial^2}{\partial r^2} r - \frac{1}{r^2} \vec{M}^2 \quad (*)$$

\vec{M}^2 ist Operator auf $L^2(\mathbb{R}^3)$; (*) ist Δ in Polarkoordinaten.

$\Omega = S^2$ Einheitskugel = $\{\vec{e} \in \mathbb{R}^3 \mid |\vec{e}| = 1\}$

$L^2(\Omega) = \{ \gamma : \Omega \rightarrow \mathbb{C} \mid \int_{\Omega} d\sigma |\gamma(\vec{e})|^2 < \infty \}$

Hilbertraum mit Skalarprodukt

$$(\gamma, z) = \int_{\Omega} d\sigma \overline{\gamma(\vec{e})} z(\vec{e}).$$

Definition: $\gamma_{\ell} : \Omega \rightarrow \mathbb{C}$ heißt Kugelfunktion zum Index $\ell = 0, 1, 2, \dots$, falls γ_{ℓ} die Einschränkung auf Ω eines homogenen, harmonischen Polynoms $u_{\ell}(\vec{x})$ ist: vom Grad ℓ

$$u_{\ell}(r\vec{e}) = r^{\ell} \gamma_{\ell}(\vec{e}).$$

$\mathcal{Y}_{\ell} := \{ \text{Kugelfunktionen zum Index } \ell \}$
 $\subset L^2(\Omega)$

Satz.

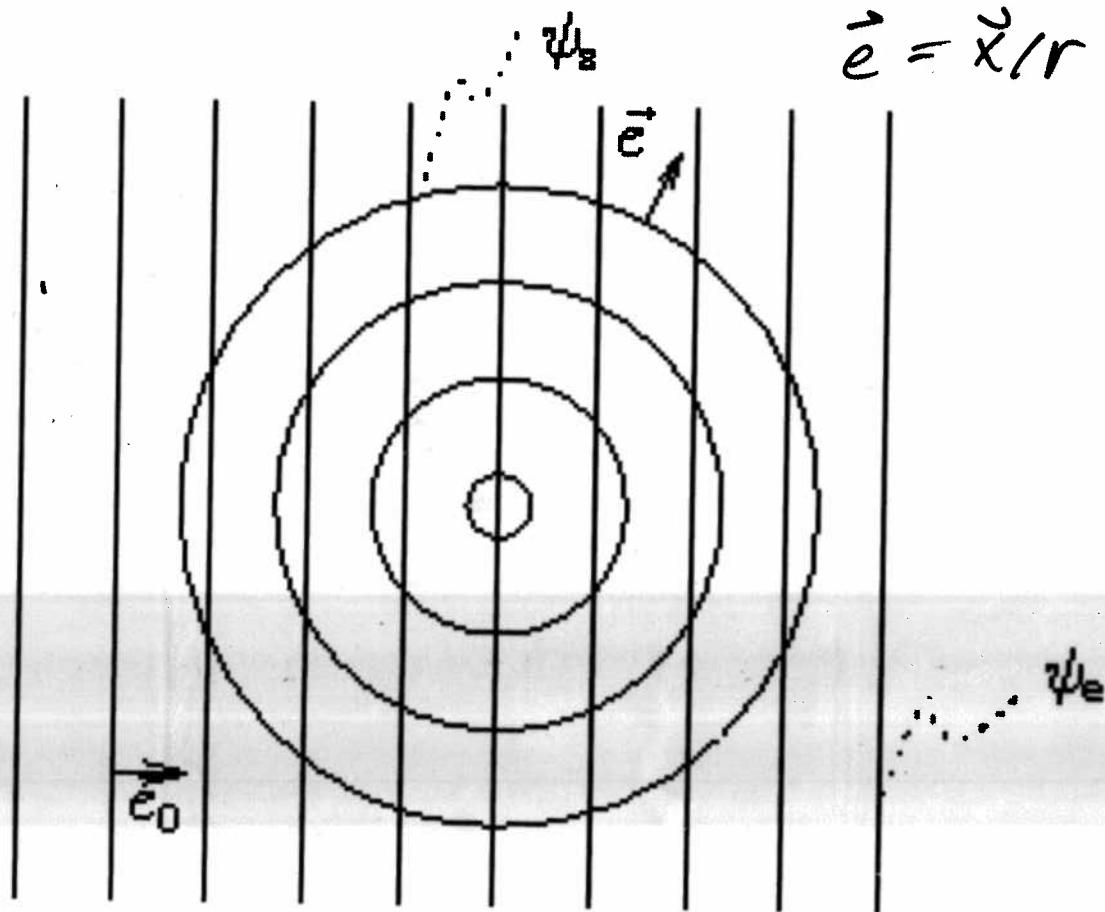
$$a) \Delta Y_\ell = \ell(\ell+1)Y_\ell$$

$$b) (Y_\ell, Y_{\ell'}) = 0 \quad \text{für } \ell \neq \ell'$$

$$c) \dim Y_\ell = 2\ell+1$$

$$d) L^2(\Omega) = \bigoplus_{\ell=0}^{\infty} Y_\ell$$

Streu Zustände



$$\psi(k, \vec{x}) = \underbrace{\psi_e(k, \vec{x})}_{\substack{\nearrow \\ \text{einfallende Welle}}} + \underbrace{\psi_s(k, \vec{x})}_{\text{Streuwellen}}$$

$$\psi_e(k, \vec{x}) = e^{i\vec{k}\vec{e}_0 \cdot \vec{x}}$$

$$\psi_s(k, \vec{x}) = \frac{f(k, \vec{e})}{r} e^{ikr} + O(r^{-2}) \quad (r \rightarrow \infty)$$

(asymptotische Bedingung:
Streuwellen rein auslaufend)

Differentieller Streuquerschnitt

$$\frac{d\sigma}{d\Omega}(k, \vec{e}) = |f(k, \vec{e})|^2$$

Totaler Streuquerschnitt

$$\sigma(k) = \int_{S^2} |f(k, \vec{e})|^2 d\vec{e}$$

Optische Theorem

$$\sigma(k) = \frac{4\pi}{k} \operatorname{Im} f(k, \vec{e}_0)$$

Vorwärtsrichtung

Partialwellenzersetzungen

$$\bullet e^{i\vec{k}\cdot\vec{x}} = \sum_{l=0}^{\infty} i^l (2l+1) \frac{\tilde{j}_l(kr)}{kr} P_l(\cos\theta)$$

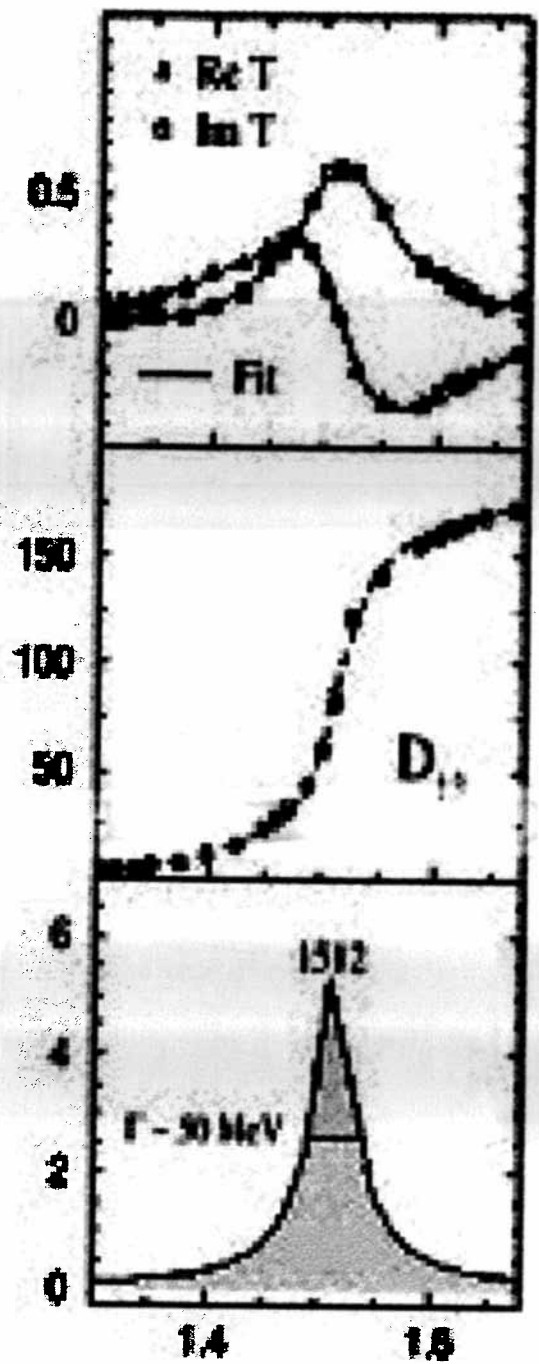
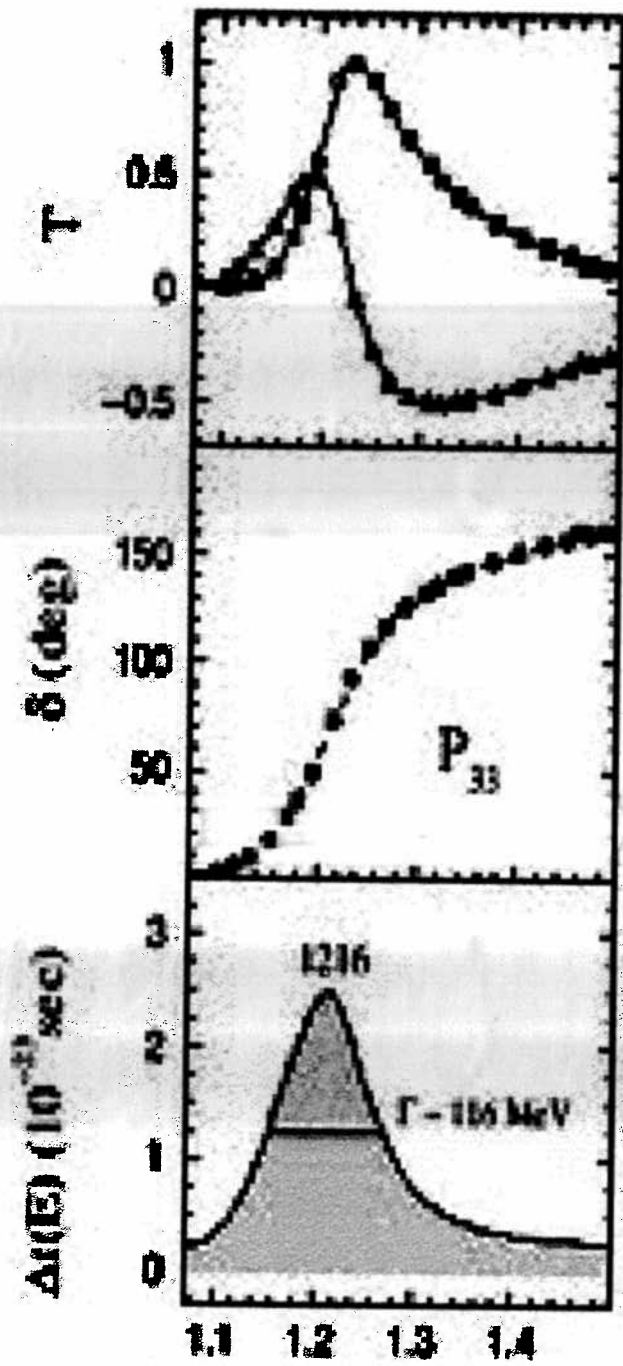
$$\tilde{j}_l(p) = \frac{1}{2i} \left(e^{i(p - \frac{l\pi}{2})} - e^{-i(p - \frac{l\pi}{2})} \right) + O(p^{-1})$$

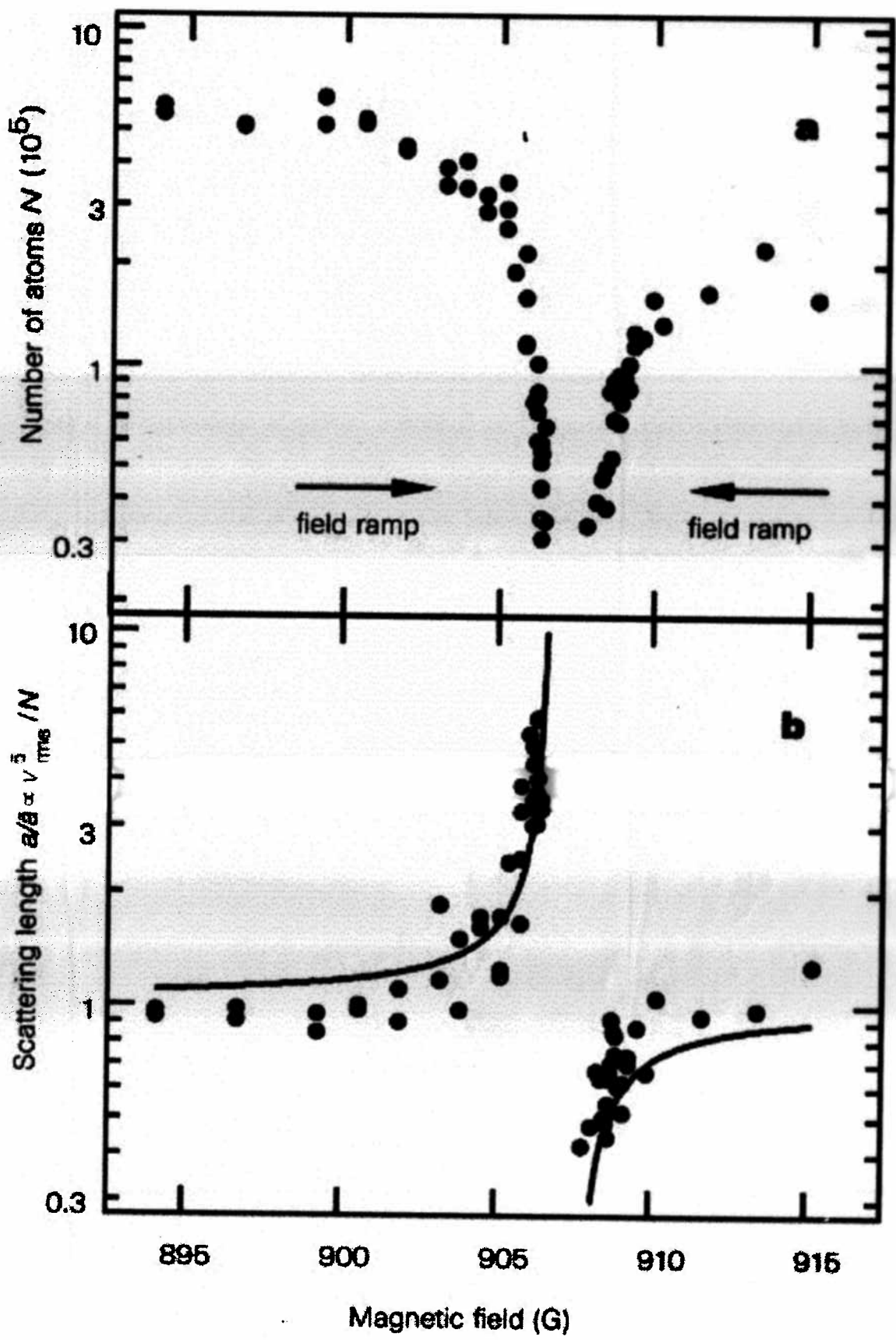
$$\bullet \psi(k, \vec{x}) = \sum_{l=0}^{\infty} i^l (2l+1) \frac{u_l(k, r)}{kr} P_l(\cos\theta) \quad (p \rightarrow \infty)$$

$$u_l(k, r) = \frac{1}{2i} \left(e^{i(kr - \frac{l\pi}{2} + 2\delta_l)} - e^{-i(kr - \frac{l\pi}{2})} \right) + O(r^{-1})$$

$$\propto \sin(kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l) + O(r^{-1})$$

→ Streuphase δ_l kann aus einer (beliebig normierten) in $r=0$ regulären Lösung der radialen Schrödingergleichung bestimmt werden.





Resonanzen : Energie $\varepsilon = k^2$, wo
Streuquerschnitt

$$\sigma_{\ell}(k) = \frac{4\pi}{k^2} (2\ell+1) \sin^2 \delta_{\ell}(k)$$

besonders gross.

Streuphase $\delta_{\ell}(k) = e^{2i\delta_{\ell}(k)}$, ($k > 0$)
definiert durch Partialwellenentwicklung

$$2i\alpha_{\ell}(k, r) = S_{\ell}(k) \tilde{h}_{\ell}(kr) - \tilde{h}_{\ell}(kr),$$

$(r > R_0)$

wobei

u_{ℓ} : reguläre Lösung der radialen
Schrödingergl. mit Potential
 $V(r)$ ($V(r) = 0$, $r > R_0$)

\tilde{h}_{ℓ} : Lösung der rad. SG. mit
freien
Asymptotik

$$\tilde{h}_{\ell}(\rho) = e^{i(\rho - \frac{\ell\pi}{2})} (1 + O(\rho^{-1}))$$

einer auslaufenden Welle

• $u_\ell(k, r)^*$ ist analytisch in $k = \varepsilon^2$:

a) $u_\ell(k, r) = u_\ell(-k, r) \quad (k \in \mathbb{C})$

b) $u_\ell(k, r) = \overline{u_\ell(\bar{k}, r)}$

* mit $r^{-(\ell+1)} u_\ell(k, r) \rightarrow 1, (r \rightarrow 0)$

• $\tilde{h}_\ell(p)$ ist analytisch in $p \in \mathbb{C} \setminus \{0\}$

Also: ($r > R_0$)

$$2i u_\ell(k, r) = f_\ell^+(k) \tilde{h}_\ell(kr) - f_\ell^-(k) \overline{\tilde{h}_\ell(kr)}$$

mit Koeffizienten $f_\ell^\pm(k)$ (Jost-Fkt.)
analytisch in $k \in \mathbb{C}$

Also

$$S_\ell(k) = \frac{f_\ell^+(k)}{f_\ell^-(k)}$$

analytisch bis auf Pole

Aus a) und $\tilde{h}_\ell(-p) = (-1)^\ell \overline{\tilde{h}_\ell(\bar{p})}$:

$$S_\ell(-k) = S_\ell(k)^{-1}$$

Störungsrechnung

- H^0 : ungestörter Hamiltonoperator mit einem bekannten, isolierten, nicht-entarteten Eigenwert E^0 und Eigenvektor ψ^0 ($\|\psi^0\|=1$)

- $H = H^0 + \epsilon H'$: gestörter H. operator (ϵ : Kopplungskonstante, klein)

Eigenwert von H

$$E = E^0 + \epsilon E^1 + \epsilon^2 E^2 + \dots$$

mit

$$E^1 = \langle \psi^0 | H' | \psi^0 \rangle$$

$$E^2 = \langle \psi^0 | H' (1 - P_0) (E_0 - H_0)^{-1} (1 - P_0) H' | \psi_0 \rangle$$

mit P_0 Projektor auf Eigenraum zu E_0

$$P_0 = |\psi_0\rangle \langle \psi_0|$$

- Ist E^0 ein entarteter Eigenwert mit Vielfachheit n^0 , so spaltet E i.A. auf

$$E_k = E^0 + \varepsilon E_k' + \dots \quad (k=1, \dots, n^0)$$

wobei E_k' Eigenwerte des Operators ($n^0 \times n^0$ Matrix)

$P_0 H' P_0$ auf Eigenraum zu E

sind

- Ist Eigenraum von H^0 identisch mit Eigenraum einer Symmetrie S von H^0 , ($[S, H^0] = 0$) und

$$[S, H'] = 0$$

so gelten die Formel des nicht-entarteten Falls.

$SO(3)$ und $so(3)$

- $so(3)$ besteht aus "infinitesimalen Drehungen"

$$\Omega = \left. \frac{d}{dt} R(t) \right|_{t=0}$$

wobei $R(t) \in SO(3)$ dif. bar mit $R(0) = I$

Bsp: $R(t)$ 1-param. Gruppe. Dann $R(t) = e^{\Omega t}$.

- $so(3)$ ist (reelle) Lie-Algebra: reeller Vektorraum mit dem antisymm. Produkt

$$[\Omega_1, \Omega_2] = \Omega_1 \Omega_2 - \Omega_2 \Omega_1, ;$$

zudem

$$R \Omega R^{-1} \in so(3) \quad (\Omega \in so(3), R \in SO(3))$$

- $\Omega \in so(3)$ ist von der Form $\Omega = \Omega(\vec{\omega})$:

$$\Omega(\vec{\omega}) \vec{x} = \vec{\omega} \wedge \vec{x} \quad \text{für ein } \vec{\omega} \in \mathbb{R}^3$$

$$\rightarrow [\Omega(\vec{\omega}_1), \Omega(\vec{\omega}_2)] = \Omega(\vec{\omega}_1 \wedge \vec{\omega}_2)$$

bzw. mit $\Omega_i := \Omega(\vec{e}_i)$

$$[\Omega_1, \Omega_2] = \Omega_3 \quad \& \quad \text{zykl.}$$

Darstellungen

- Def. U ist eine Darstellung von $SO(B)$ auf dem Vektorraum \mathcal{B} , falls

$$U: SO(B) \rightarrow \mathcal{L}(\mathcal{B}) = \{ \text{lin. Abb. } \mathcal{B} \rightarrow \mathcal{B} \}$$
$$R \mapsto U(R)$$

ein Homomorphismus ist

$$U(R_1)U(R_2) = U(R_1 R_2), \quad U(1) = 1.$$

Ist \mathcal{B} ein Hilbertraum und $U(R)^{-1} = U(R)^*$, so heißt U unitär.

- jede Darstellung von $SO(B)$ induziert eine von $so(B)$ durch

$$U(\Omega) = \left. \frac{d}{dt} U(R(t)) \right|_{t=0} \quad (\Omega, R(t) \text{ wie vorher})$$

$$\rightarrow U([\Omega_1, \Omega_2]) = [U(\Omega_1), U(\Omega_2)]$$

Dabei ist $U(R)$ durch $U(\Omega)$ bestimmt:

$$U(e^{\Omega t}) = e^{U(\Omega)t}$$

(Nicht jede Darstellung von $so(B)$ muss aus einer von $SO(B)$ stammen!)

- $U(\mathbb{R})$ unitär $\rightarrow U(\mathbb{R})^* = -U(\mathbb{R})$
Selbstadjungiert sind

$M(\vec{\omega}) := iU(\mathbb{R}(\vec{\omega}))$, insb. für $\vec{\omega} = \vec{e}_i$:

$$M_i = iU(\mathbb{R}_i)$$

$$\rightarrow [M_1, M_2] = iM_3 \quad \& \text{ cycl.}$$

- Eine Darstellung heißt irreduzibel falls $\{0\}$, \mathcal{B} die einzigen invarianten Teilräume sind.
- Jede (endlich dim.) Darstellung zerfällt in eine direkte Summe irreduzibler.
- Heute: Klassifiziere alle iD_s der $so(3)$
(damit sind auch die der $SO(3)$ erfasst).