

• DIE SCHRÖDINGER-GLEICHUNG IN 3D

\* Bisher haben wir nur Probleme in 1D studiert. Nun werden wir Probleme in 3D studieren

\* Der Hamilton-Operator für die Bewegung eines Teilchens in 3D ist:

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

Wobei  $\hat{P}^2 = \hat{p}_x^2 + \hat{p}_y^2 + \hat{p}_z^2 \rightarrow \vec{p} = -i\hbar \vec{\nabla}$  (in 1D:  $p_x = -i\hbar \partial_x$ )

$$\vec{r} = (x, y, z)$$

\* Wir werden hier nur 2 Sorten von Potentialen studieren

① \*  $V(x, y, z) = V_1(x) + V_2(y) + V_3(z)$

② \* Zentralfelder:  $V(\vec{r}) = V(r)$  wobei  $r = |\vec{r}|$ .

---

①  $V(x, y, z) = V_1(x) + V_2(y) + V_3(z)$

Die t-unabhängige Schrödinger equation ist der Form:

$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \vec{\nabla}^2 + V(x, y, z) \right] \psi_E(x, y, z) = E \psi_E(x, y, z)$$

Da  $\vec{\nabla}^2 = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$

Dann: 
$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \left( \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right) + V_1(x) + V_2(y) + V_3(z) \right] \psi_E(x, y, z) = E \psi_E(x, y, z)$$

Wir nehmen nun den folgenden Ansatz an:

$$\psi_E(x, y, z) = \psi_{E_1}(x) \psi_{E_2}(y) \psi_{E_3}(z)$$

Hier machen wir eine sogen. Separation der Variablen. Dies ist eine allgemeine Technik für die Lösung differenzialer Gleichungen. Wir werden später ~~noch~~ diese Idee auch für  $V(r)$  anwenden.

\* Dann:

$$\left\{ \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} + V_1(x) \right] u_{E_1}(x) \right\} u_{E_2}(y) u_{E_3}(z)$$

$$+ \left\{ \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial y^2} + V_2(y) \right] u_{E_2}(y) \right\} u_{E_1}(x) u_{E_3}(z)$$

$$+ \left\{ \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial z^2} + V_3(z) \right] u_{E_3}(z) \right\} u_{E_1}(x) u_{E_2}(y) = E u_{E_1}(x) u_{E_2}(y) u_{E_3}(z)$$

Die richtige Lösung ist also:

$$\left. \begin{aligned} \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} + V_1(x) \right] u_{E_1}(x) &= E_1 u_{E_1}(x) \\ \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial y^2} + V_2(y) \right] u_{E_2}(y) &= E_2 u_{E_2}(y) \\ \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial z^2} + V_3(z) \right] u_{E_3}(z) &= E_3 u_{E_3}(z) \end{aligned} \right\} E = E_1 + E_2 + E_3$$

Also wir lösen in jeder Richtung (das sind 3 verschiedene 1D Probleme).

$$\left. \begin{aligned} \text{z.B. Sei } V_1(x) &= \infty & |x| \geq a \\ &= 0 & |x| < a \\ V_2(y) &= \infty & |y| \geq a \\ &= 0 & |y| < a \\ V_3(z) &= \infty & |z| \geq a \\ &= 0 & |z| < a \end{aligned} \right\} \text{3D Potential-Kasten}$$

Die Eigenfunktionen sind also der Form

$$u_{n_1}^{(\pm)}(x) u_{n_2}^{(\pm)}(y) u_{n_3}^{(\pm)}(z)$$

und die Eigenenergien  $E \rightarrow E_{n_1}^{(\pm)} + E_{n_2}^{(\pm)} + E_{n_3}^{(\pm)}$

• Die Separation der Variablen funktioniert hier ganz optimal, weil der Potential separabel ist. Das passt relativ häufig, aber vielleicht unüblicher ist  $V(\vec{r}) = V(r)$ . Wir werden mit diesem Beispiel von nun an (und in der nächsten Vorlesungen) arbeiten.

② Zentralfelder  $\Rightarrow V(\vec{r}) = V(r)$

\* Für zentrale Felder können wir auch ganz einfach eine Separation der Variablen durchführen:

$$\Psi(\vec{r}) = R(r) Y(\theta, \phi)$$

(Bemerkung: Eigentlich wir können auch  $\theta$  und  $\phi$  splitten, aber das machen wir später).

\* Um die Rechnungen einfach zu machen, müssen wir hier Kugelkoordinaten anwenden:  $\vec{r} = (r, \theta, \phi)$ . Der Laplace-Operator in Kugelkoordinaten ist der Form:

$$\nabla^2 \Psi = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left[ r^2 \frac{\partial \Psi}{\partial r} \right] + \frac{1}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left[ \sin \theta \frac{\partial \Psi}{\partial \theta} \right] + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \frac{\partial^2 \Psi}{\partial \phi^2}$$

Also die Schrödinger equation:

$$E \Psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi + V(r) \Psi$$

Wird:

$$E R(r) Y(\theta, \phi) = \left[ -\frac{\hbar^2}{2m r^2} \frac{d}{dr} \left[ r^2 \frac{dR}{dr} \right] + V(r) R(r) \right] + \left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \left\{ \frac{1}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left[ \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right] + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right\} \right] R(r)$$

Also:

$$\frac{1}{R(r)} \left[ \frac{\hbar^2}{2m} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) + (E - V(r)) r^2 R(r) \right] = -\frac{\hbar^2}{2m Y} \left[ \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left[ \sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right] + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right]$$

\* Aber die linke Seite der Gleichung ist nur  $r$ -Abhängig und die rechte Seite nur  $(\theta, \phi)$ -Abhängig. Das ist nur möglich wenn beide Seiten Konstanten sind.

~~Die rechte Seite~~  
Die rechte Seite definiert ein Operator  $\hat{L}^2$

$$\hat{L}^2 = -\hbar^2 \left[ \frac{1}{\sin\theta} \frac{\partial}{\partial\theta} \left[ \sin\theta \frac{\partial}{\partial\theta} \right] + \frac{1}{\sin^2\theta} \frac{\partial^2}{\partial\phi^2} \right] Y$$

Wir werden sofort  $\hat{L}^2$  mit dem Drehimpuls verbinden.

Also

Rechte Seite  $\Rightarrow \frac{\hat{L}^2}{2m} Y = (\text{KONSTANT})_Y = \frac{\ell(\ell+1)}{2m} \hbar^2 Y$  wir nennen diese Konstante später  $\ell(\ell+1)$  warum wir sehen werden.

Linke Seite  $\Rightarrow \frac{1}{R} \left[ \frac{\hbar^2}{2m} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) + (E - V(r)) r^2 R \right] = \frac{\ell(\ell+1)}{2m} \hbar^2$

Also:  $-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{dR}{dr} \right) + V(r) R + \frac{\ell(\ell+1)}{2m r^2} R = E R$

Das ist die radiale Gleichung. Wir werden mehr später über die radiale Gleichung lernen.

\* Aber nun werden wir zuerst die Idee vom Drehimpuls-Operator einführen.

## DREHMIMPULS

• Wir kennen aus der klassischen Physik, daß

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p}$$

ist der Drehimpuls.

\* Natürlich der Drehimpuls ist ein Vektor  $\vec{L} = (L_x, L_y, L_z)$

wobei  $L_x = y p_z - z p_y$

$$L_y = z p_x - x p_z$$

$$L_z = x p_y - y p_x$$

\* Quantenmechanisch ist der Impulsoperator (in  $x$ -Darstellung)

$$\hat{p}_x = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}$$

also  $\hat{L}_x = -i\hbar \left( y \frac{\partial}{\partial z} - z \frac{\partial}{\partial y} \right)$

$$\hat{L}_y = -i\hbar \left( z \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial z} \right)$$

$$\hat{L}_z = -i\hbar \left( x \frac{\partial}{\partial y} - y \frac{\partial}{\partial x} \right)$$

\* Wie sind die Kommutatoren von  $[\hat{L}_i, \hat{L}_j]$  wobei  $i, j = x, y, z$ ?

$$[\hat{L}_x, \hat{L}_y] = [y \hat{p}_z - z \hat{p}_y, z \hat{p}_x - x \hat{p}_z] = y [\hat{p}_z, z] \hat{p}_x + x [z, \hat{p}_z] \hat{p}_y$$

$$= -i\hbar (y \hat{p}_x - x \hat{p}_y) = i\hbar \hat{L}_z$$

und ähnlicherweise:

$$[\hat{L}_y, \hat{L}_z] = i\hbar \hat{L}_x$$

$$[\hat{L}_z, \hat{L}_x] = i\hbar \hat{L}_y$$

Bemerkung: Da  $\hat{L}_x, \hat{L}_y, \hat{L}_z$  nicht kommutieren, das bedeutet, daß die erfüllen eine Unschärfrelation.

$$(\Delta \hat{L}_x)(\Delta \hat{L}_y) \geq \frac{\hbar}{2} \langle \hat{L}_z \rangle$$

\* Wir führen nun den Operator  $\hat{L}^2 = L_x^2 + L_y^2 + L_z^2$ . Wir werden sofort sehen, daß  $\hat{L}^2$  derselbe Operator ist, wie vorher definiert.

\* Es ist ganz interessant, dass  $[\hat{L}_z, \hat{L}^2] = 0$  (auch  $[\hat{L}_x, \hat{L}_y] = [\hat{L}_y, \hat{L}_x] = 0$ )

BEWEIS:

$$\begin{aligned}
[\hat{L}_z, \hat{L}^2] &= [\hat{L}_z, \hat{L}_x^2 + \hat{L}_y^2 + \hat{L}_z^2] = [\hat{L}_z, \hat{L}_x^2] + [\hat{L}_z, \hat{L}_y^2] \\
&= [\hat{L}_z, \hat{L}_x] \hat{L}_x + \hat{L}_x [\hat{L}_z, \hat{L}_x] + [\hat{L}_z, \hat{L}_y] \hat{L}_y + \hat{L}_y [\hat{L}_z, \hat{L}_y] \\
&= +i\hbar \hat{L}_y \hat{L}_x + i\hbar \hat{L}_x \hat{L}_y - i\hbar \hat{L}_x \hat{L}_y - i\hbar \hat{L}_y \hat{L}_x = 0
\end{aligned}$$

\* Wir werden nun sehen, dass  $\hat{L}^2$  die vorherige Definition entspricht:

Nehmen wir Kugelkoordinaten

$$\left. \begin{aligned}
x &= r \sin \theta \cos \phi \\
y &= r \sin \theta \sin \phi \\
z &= r \cos \theta
\end{aligned} \right\} \begin{aligned}
\frac{\partial}{\partial x} &= \sin \theta \cos \phi \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r} \cos \theta \cos \phi \frac{\partial}{\partial \theta} - \frac{\sin \phi}{r \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \phi} \\
\frac{\partial}{\partial y} &= \sin \theta \sin \phi \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r} \cos \theta \sin \phi \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{\cos \phi}{r \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \phi} \\
\frac{\partial}{\partial z} &= \cos \theta \frac{\partial}{\partial r} - \frac{\sin \theta}{r} \frac{\partial}{\partial \theta}
\end{aligned}$$

\* Also:

$$\begin{aligned}
\hat{L}_x &= i\hbar \left[ \sin \phi \frac{\partial}{\partial \theta} + \cos \phi \cot \theta \frac{\partial}{\partial \phi} \right] \\
\hat{L}_y &= -i\hbar \left[ \cos \phi \frac{\partial}{\partial \theta} - \sin \phi \cot \theta \frac{\partial}{\partial \phi} \right] \\
\hat{L}_z &= -i\hbar \frac{\partial}{\partial \phi}
\end{aligned}$$

Und damit (Übung):

$$\hat{L}^2 \psi = (\hat{L}_x^2 + \hat{L}_y^2 + \hat{L}_z^2) \psi = -\hbar^2 \left[ \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left[ \sin \theta \frac{\partial \psi}{\partial \theta} \right] + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \phi^2} \right]$$

also genau wie wir vorher  $\hat{L}^2$  definiert haben.

• Also der Hamilton Operator ist der Form:

$$\hat{H} \psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \left[ \frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{d\psi}{dr} \right) \right] + V(r) \psi(\vec{r}) + \frac{\hat{L}^2}{2m r^2} \psi(\vec{r}) \Rightarrow$$

\* Also die gesamte  $(\theta, \phi)$ -Abhängigkeit von  $\hat{H}$  ist in  $\hat{L}^2$ .

$$\hat{H} = \left( \begin{array}{c} \text{RADIAL} \\ \text{TEIL} \end{array} \right) + \frac{\hat{L}^2}{2m r^2}$$

Damit ist also ganz klar, daß  $[\hat{H}, \hat{L}^2] = 0$

Ebenfalls  $[\hat{H}, \hat{L}_x] = [\hat{H}, \hat{L}_y] = [\hat{H}, \hat{L}_z] = 0$ , da  $[\hat{L}_j, \hat{L}^2] = 0$  wobei  $j=x,y,z$ .

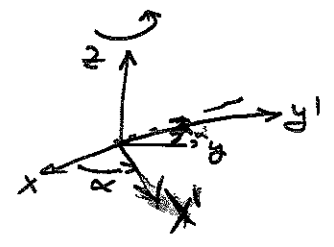
\* Somit kommutieren die 3 Komponenten des Drehimpulsoperators mit dem Hamilton-Operator, d.h. der Drehimpuls ist eine Konstante der Bewegung (wenn  $V(\vec{r}) = V(r)$ )

\* Das kommt weil,  $\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(r)$  invariant gegen Rotation ist.

Sehen wir das.

• Erstmal sollte es klar sein, daß  $\hat{H}$  invariant gegen Rotation ist.  $V(r)$  hängt nur von  $r$  ab, und nicht von  $\vec{r}$ .

$\hat{p}^2$  ist ebenfalls eine skalare Größe, unabhängig von der Richtung von  $\vec{p}$ .



BEMERKUNG:

z.B. machen wir eine Rotation um die z-Achse

$$\left. \begin{array}{l} x' = x \cos \alpha - y \sin \alpha \\ y' = x \sin \alpha + y \cos \alpha \end{array} \right\} r' = \sqrt{x'^2 + y'^2 + z'^2} = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} = r$$

$$\left( \frac{\partial}{\partial x'} \right)^2 + \left( \frac{\partial}{\partial y'} \right)^2 = \left[ \cos \alpha \frac{\partial}{\partial x} - \sin \alpha \frac{\partial}{\partial y} \right]^2 + \left[ \sin \alpha \frac{\partial}{\partial x} + \cos \alpha \frac{\partial}{\partial y} \right]^2 = \left( \frac{\partial^2}{\partial x^2} \right) + \left( \frac{\partial^2}{\partial y^2} \right) \longrightarrow \nabla_{\vec{r}'}^2 = \nabla_{\vec{r}}^2 \longrightarrow (\hat{p}')^2 = (\hat{p})^2$$

\* Wir werden nun sehen, daß diese Invarianz gegen Rotation zu die oben geschriebene Kommutationsregel führt.

\* Machen wir nun eine infinitesimale Drehung um die z-Achse

$$(\alpha \ll 1): x' = x \cos \alpha - y \sin \alpha \approx x - \alpha y$$

$$y' = x \sin \alpha + y \cos \alpha \approx y + \alpha x$$

$$\hat{H} U_E(x, y, z) = E U_E(x, y, z)$$

\* Sei  $U_E(x)$  eine Eigenfunktion von  $\hat{H}$  mit Eigenwert  $E$ .

Die Drehung läßt  $\hat{H}$  Invariant, also wir haben auch daß

$$\hat{H} U_E(x', y', z) = E U_E(x', y', z)$$

$$U_E(x', y', z) = U_E[x - \alpha y, y + \alpha x, z] \stackrel{\text{Taylor-Entwicklung bis zur 1. Ordnung}}{=}$$

$$\approx U_E(x, y, z) + (-\alpha y) \frac{\partial U_E}{\partial x} + (\alpha x) \frac{\partial U_E}{\partial y}$$

$$= U_E(x, y, z) + \alpha \left[ x \frac{\partial}{\partial y} - y \frac{\partial}{\partial x} \right] U_E = U_E(x, y, z) + \frac{\alpha}{\hbar} \hat{L}_z U_E(x, y, z)$$

Also

$$\hat{H} U_E(x', y', z) \approx \hat{H} U_E(x, y, z) + \frac{\alpha}{\hbar} \hat{H} \hat{L}_z U_E(x, y, z)$$

$$\stackrel{||}{=} E U_E(x', y', z) \approx E U_E(x, y, z) + \frac{\alpha}{\hbar} \underbrace{E \hat{L}_z U_E(x, y, z)}_{\hat{L}_z \hat{H} U_E(x, y, z)}$$

$$\text{Also } \hat{H} \hat{L}_z = \hat{L}_z \hat{H} \longrightarrow [\hat{H}, \hat{L}_z] = 0$$

Hätten wir die Rotation um die x-Achse bzw. y-Achse vorgenommen,

$$\text{so hätten wir gefunden } [\hat{H}, \hat{L}_x] = 0$$

$$[\hat{H}, \hat{L}_y] = 0$$

\* Also die Invarianz gegen Rotation führt direkt zu die Erhaltung des Drehimpulses.

INVARIANZ GEGEN  
ROTATION

ERHALTUNG VON  
 $\hat{L}_x, \hat{L}_y$  und  $\hat{L}_z$  }  $[\hat{H}, \hat{L}_j] = 0$   $j = x, y, z$



\* Also jetzt wissen wir, daß für Zentralfelder

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

Also wir haben daß alle  $\{\hat{H}, \hat{L}^2, \hat{L}_z\}$  kommutieren mit einander.

Das ist gut, weil d.h. daß die Eigenfunktionen von  $\hat{H}$  auch Eigenfunktionen von  $\hat{L}^2$  und  $\hat{L}_z$  sind.

\* Nun sind wir interessiert, die Eigenwerte und Eigenfunktionen der Operatoren  $\hat{L}^2$  und  $\hat{L}_z$  zu finden.

\* Als wir die Separation der Variablen  $\psi(\vec{r}) = R(r) Y(\theta, \phi)$  gemacht haben, haben wir gesehen daß:  $\hat{L}^2 Y = \hbar^2 l(l+1) Y$

Also:

$$-\left[ \frac{1}{\sin\theta} \frac{\partial}{\partial\theta} \left[ \sin\theta \frac{\partial}{\partial\theta} Y \right] + \frac{1}{\sin^2\theta} \frac{\partial^2}{\partial\phi^2} Y \right] = l(l+1) Y$$

Nun können wir noch eine Separation der Variablen machen:

$$Y(\theta, \phi) = \Theta(\theta) \Phi(\phi)$$

Dann:

$$-\frac{1}{\sin\theta} \frac{d}{d\theta} \left[ \sin\theta \frac{d}{d\theta} \Theta(\theta) \right] \Phi(\phi) + \frac{1}{\sin^2\theta} \frac{d^2}{d\phi^2} [\Phi(\phi)] \Theta(\theta) = l(l+1) \Theta(\theta) \Phi(\phi)$$

$$\text{Also: } \frac{1}{\Phi} \frac{d^2}{d\phi^2} \Phi(\phi) = - \frac{\sin^2\theta}{\Theta(\theta)} \left[ l(l+1) \Theta(\theta) + \frac{1}{\sin\theta} \frac{d}{d\theta} \left[ \sin\theta \frac{d\Theta(\theta)}{d\theta} \right] \right]$$

wie vorher, jetzt haben wir an der linken Seite eine Funktion von  $\phi$  und an der rechten Seite eine Funktion von  $\theta$ .

Also das kann nur sein, wenn beide Seiten gleich eine Konstante sind.

\* Dann haben wir, daß:

$$\frac{d^2}{d\phi^2} \Phi(\phi) = -m^2 \Phi(\phi) \quad \left( \begin{array}{l} \text{wir werden sofort sehen} \\ \text{warum nehmen wir die} \\ \text{Konstante so} \end{array} \right)$$

Also  $\Phi(\phi) = e^{im\phi}$

und damit  $Y(\theta, \phi) = \Theta(\theta) e^{im\phi}$  ( Bemerkung:  $Y(\theta, \phi) = Y(\theta, \phi + 2\pi)$   
also  $m$  muss eine ganze Zahl sein )

von nun an folgen wir die Schreibweise  $Y_{lm}(\theta, \phi) = \Theta_{lm}(\theta) e^{im\phi}$

\* Dann:

$$\hat{L}_z Y_{lm}(\theta, \phi) = -i\hbar \frac{\partial}{\partial \phi} Y_{lm}(\theta, \phi) = \hbar m Y_{lm}(\theta, \phi)$$

Also  $Y_{lm}(\theta, \phi)$  erfüllt gleichzeitig:

$$\hat{L}_z Y_{lm}(\theta, \phi) = \hbar m Y_{lm}(\theta, \phi)$$

$$\hat{L}^2 Y_{lm}(\theta, \phi) = \hbar^2 l(l+1) Y_{lm}(\theta, \phi)$$

\* Wir werden nun die Form von  $\Theta(\theta)$  finden; wir haben oben gesehen, daß:

$$\frac{m^2}{8\mu^2 g} \Theta(\theta) = l(l+1) \Theta(\theta) + \frac{1}{\sin\theta} \frac{d}{d\theta} \left[ \sin\theta \frac{d\Theta}{d\theta} \right]$$

Sei  $y = \cos\theta$ , dann die Gleichung wird:

$$(1-y^2) \frac{d^2}{dy^2} \Theta(y) - 2y \frac{d}{dy} \Theta(y) + \left[ l(l+1) - \frac{m^2}{1-y^2} \right] \Theta(y) = 0$$

\* Diese Differentialgleichung ist die sogena. allgemeine Legendre-Gleichung. Die Lösungen dieser Gleichungen sind die sogen. zugeordneten Legendre-Polynome  $P_l^m(y)$ :

$$P_l^m(y) = \frac{(-1)^m}{2^l l!} (1-x^2)^{m/2} \frac{d^{l+m}}{dx^{l+m}} (x^2-1)^l$$

z.B.  $P_0^0(y) = 1$

$$P_1^0(y) = y$$

$$P_1^1(y) = -(1-y^2)^{1/2}$$

$$P_2^0 = \frac{1}{2}(3y^2-1)$$

⋮

\* Die zugeordneten Legendre-Polynome erfüllen die Orthogonalität Bedingung:  $\int_{-1}^1 P_l^{(m)}(y) P_l^{(m)}(y) dy = \frac{2(l+m)!}{(2l+1)(l-m)!} \delta_{ll}$  <sup>für</sup> ~~l=l~~  $|m| \leq l$

• Diese Lösungen sind regulär (also die "explodieren" nicht) im Bereich  $y \in (-1, 1)$  (ich erinnere euch, daß  $y = \cos \theta$ ) nur wenn  $l$  und  $m$  sind ganze Zahlen und  $|m| \leq l$ .

Also für jeden Wert von  $l = 0, 1, 2, \dots$  gibt es  $m = -l, \dots, 0, \dots, l$  also  $2l+1$  mögliche Werte von  $m$ .

[Bemerkung: da  $l^2$  ist positive, dann müssen die Eigenwerte  $l(l+1) \geq 0$ . Dann können wir ohne Verlust an Allgemeinheit auch  $l \geq 0$  verwenden. In Prinzip könnten wir  $l \leq -1$  verwenden, aber dann würden wir  $\tilde{l} = -l-1$  definieren, um das alte  $l$  durch das neue  $\tilde{l}$  (positive) ersetzen. Hierbei würde sich nichts ändern  $\tilde{l}(\tilde{l}+1) = l(l+1)$ ]

Also außer eine Normierungskonstante  $C_{lm}$ :

$$Y_{lm}(\theta, \phi) = C_{lm} P_l^m(\cos\theta) e^{im\phi}$$

Finden wir nun  $C_{lm}$  aus der Orthogonalitätsbedingungen:

$$\int_0^\pi \sin\theta d\theta \int_0^{2\pi} d\phi Y_{l'm'}^*(\theta, \phi) Y_{lm}(\theta, \phi) =$$

$$= C_{l'm'}^* C_{lm} \int_{-1}^1 dy P_l^{m'}(y) P_l^m(y) \underbrace{\int_0^{2\pi} d\phi e^{i(m-m')\phi}}_{2\pi \delta_{mm'}}$$

$$= C_{l'm'}^* C_{lm} 2\pi \int_{-1}^1 dy P_l^{m'}(y) P_l^m(y) \delta_{mm'}$$

$$= |C_{lm}|^2 \frac{4\pi (l+m)!}{(2l+1)(l-m)!} \delta_{l'l} \delta_{m'm}$$

$$\text{Also } |C_{lm}|^2 = \frac{(2l+1)(l-m)!}{4\pi (l+m)!}$$

und zum Schluß:

$$Y_{lm}(\theta, \phi) = (-1)^m \sqrt{\frac{(2l+1)(l-m)!}{4\pi (l+m)!}} P_l^m(\cos\theta) e^{im\phi}$$

Diese Funktionen sind die sogen. Kugelflächenfunktionen.

(Bemerkung: Der Faktor  $(-1)^m$  ist eigentlich nicht notwendig für die Orthogonalität. In manchen Büchern ist eigentlich nicht da, aber es ist gewöhnlich in der quantenmechanischen Literatur).

\* Wichtige Beispiele sind:

$$Y_{00} = \frac{1}{\sqrt{4\pi}}$$

$$Y_{11} = -\sqrt{\frac{3}{8\pi}} e^{i\phi} \sin\theta$$

$$Y_{10} = \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos\theta$$

$$Y_{22} = \sqrt{\frac{15}{32\pi}} e^{2i\phi} \sin^2\theta$$

$$Y_{21} = -\sqrt{\frac{15}{8\pi}} e^{i\phi} \sin\theta \cos\theta$$

$$Y_{20} = \sqrt{\frac{5}{16\pi}} (3\cos^2\theta - 1)$$

\* und immer  $Y_{\ell m}^* = (-1)^m Y_{\ell, -m}$

\* Also, die Kugelflächenfunktionen  $Y_{\ell m}(\theta, \phi)$  sind die Eigenfunktionen von  $\hat{L}^2$  und  $\hat{L}_z$ , und  $\ell = 0, 1, 2, \dots$ , und  $m = -\ell, \dots, 0, \dots, \ell$ .

\* Genau wie für den harmonischen Oszillator können wir auch hier Leiteroperatoren einführen (wie schon gesagt die Idee von Leiteroperatoren wird in vielen Bereichen der <sup>Q</sup>Physik benutzt).

• Sei  $\hat{L}_+ = \hat{L}_x + i\hat{L}_y = \hbar e^{i\phi} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} + i \cot\theta \frac{\partial}{\partial \phi} \right) \leftarrow$  AUFSTIEIGE-OPERATOR

$\hat{L}_- = \hat{L}_x - i\hat{L}_y = \hbar e^{-i\phi} \left( -\frac{\partial}{\partial \theta} + i \cot\theta \frac{\partial}{\partial \phi} \right) \leftarrow$  ABSTIEIGE-OPERATOR

Wir werden sofort sehen warum diese Operatoren so genannt werden.

• Es ist einfach zu sehen (Übung) daß

$$\boxed{\hat{L}^2 = \hat{L}_+ \hat{L}_- + \hat{L}_z^2 = \hbar^2 \ell(\ell+1)}$$

\* Ebenfalls,  $\hat{L}_\pm$  erfüllen die folgenden Kommutationsregeln (Übung)

$$[\hat{L}_+, \hat{L}_-] = 2\hbar \hat{L}_z$$

$$[\hat{L}_+, \hat{L}_+] = -\hbar \hat{L}_+$$

$$[\hat{L}_-, \hat{L}_-] = \hbar \hat{L}_-$$

$$[\hat{L}^2, \hat{L}_\pm] = 0$$

\* Da  $[\hat{L}^2, \hat{L}_\pm] = 0 \rightarrow \hat{L}^2 \hat{L}_\pm Y_{lm} = \hat{L}_\pm \hat{L}^2 Y_{lm} = \hat{L}_\pm \hbar^2 l(l+1) Y_{lm} = \hbar^2 l(l+1) \hat{L}_\pm Y_{lm}$

d.h. auch  $\hat{L}_\pm Y_{lm}$  sind Eigenfunktionen von  $\hat{L}^2$  mit Eigenwert  $l$ .

Andererseits:

$$\hat{L}_z \hat{L}_+ Y_{lm} = (\hat{L}_+ \hat{L}_z + \hbar \hat{L}_+) Y_{lm} = m\hbar \hat{L}_+ Y_{lm} + \hbar \hat{L}_+ Y_{lm} = (m+1)\hbar \hat{L}_+ Y_{lm}$$

d.h.  $\hat{L}_+ Y_{lm}$  ist auch eine Funktion von  $\hat{L}_z$ , wobei aber der  $m$ -Wert um 1 erhöht wird.

Ebenso:  $\hat{L}_z \hat{L}_- Y_{lm} = (m-1)\hbar \hat{L}_- Y_{lm}$

d.h.  $\hat{L}_- Y_{lm}$  ist auch Eigenfunktion von  $\hat{L}_z$ , wobei aber  $m$  um 1 erniedrigt ist.

• Deswegen nennen wir  $\hat{L}_\pm$  Aufsteige- bzw. Absteigeoperator.

\* Also  $\hat{L}_\pm Y_{lm} = C_\pm(l, m) Y_{l, m\pm 1}$  wobei  $C_\pm(l, m)$  sind Normierungskonstanten.

Wir können die Konstanten  $C_\pm(l, m)$  ganz einfach bestimmen:

$$|C_\pm(l, m)|^2 = |C_\pm(l, m)|^2 \langle Y_{l, m\pm 1} | Y_{l, m\pm 1} \rangle =$$

↑  
Diracsche Schreibweise  $\Rightarrow \langle Y_{lm} | Y_{l'm'} \rangle = \iint Y_{lm}^* Y_{l'm'} d\Omega = \delta_{ll'} \delta_{mm'}$

$$= \langle \hat{L}_{\pm} Y_{em} | \hat{L}_{\pm} Y_{em} \rangle \stackrel{(\hat{L}_{\pm})^\dagger = \hat{L}_{\mp}}{=} \langle Y_{em} | \hat{L}_{\mp} \hat{L}_{\pm} | Y_{em} \rangle$$

$$\hat{L}^2 = \hat{L}_+ \hat{L}_- + \hat{L}_z^2 - \hbar \hat{L}_z = \hat{L}_- \hat{L}_+ + \hat{L}_z^2 + \hbar \hat{L}_z$$

also  $\hat{L}_{\mp} \hat{L}_{\pm} = \hat{L}^2 - \hat{L}_z^2 \mp \hbar \hat{L}_z$

$$= \langle Y_{em} | \hat{L}^2 - \hat{L}_z^2 \mp \hbar \hat{L}_z | Y_{em} \rangle$$

$$= \langle Y_{em} | \hbar^2 l(l+1) - \hbar^2 m^2 \mp \hbar^2 m | Y_{em} \rangle$$

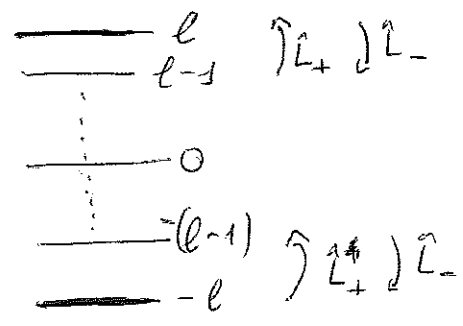
$$= \hbar^2 [l(l+1) - m(m \pm 1)]$$

Also  $\hat{L}_{\pm} Y_{em} = \hbar \sqrt{l(l+1) - m(m \pm 1)} Y_{e, m \pm 1}$

\* Es ist ganz einfach zu sehen, dass

$$\left. \begin{aligned} \hat{L}_- Y_{e, -l} &= 0 \\ \hat{L}_+ Y_{e, l} &= 0 \end{aligned} \right\} \text{ das ist klar weil } m = -l \text{ und } m = l$$

And die Endpunkte des Leiters



\* Die Operatoren  $\hat{L}_{\pm}$  sind sehr nützlich, wenn man mit Drehimpulsoperatoren arbeitet.

\* Also, zusammengefasst, wenn  $V(\vec{r}) = V(r)$ , sind die Eigenfunktionen des Hamilton-Operators der Form:  $\Psi_{E, l, m}(\vec{r}) = R_{E, l, m}(r) Y_{lm}(\theta, \phi)$

wobei  $Y_{lm}(\theta, \phi)$  sind die Kugelflächenfunktionen, und  $R_{E, l, m}(r)$  ist die Lösung der radialen Gleichung:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d}{dr} \left[ r^2 \frac{d}{dr} R_{E, l, m}(r) \right] + \left[ V(r) + \frac{l(l+1)\hbar^2}{2m r^2} \right] R_{E, l, m}(r) = E R_{E, l, m}(r)$$

Wir werden nun diese Gleichung näher ansehen.

• DIE RADIALE SCHRÖDINGER-GLEICHUNG

\* Also, die Differentialgleichung für den Radialteil der Wellenfunktion ist (etwa umgeschrieben):

$$\left( \frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{d}{dr} \right) R_{nlm}(r) - \frac{2\mu}{\hbar^2} \left[ V(r) + \frac{l(l+1)\hbar^2}{2mr^2} \right] R_{nlm}(r) + \frac{2\mu E}{\hbar^2} R_{nlm}(r) = 0$$

(Hierbei haben wir den Index E durch n ersetzt)

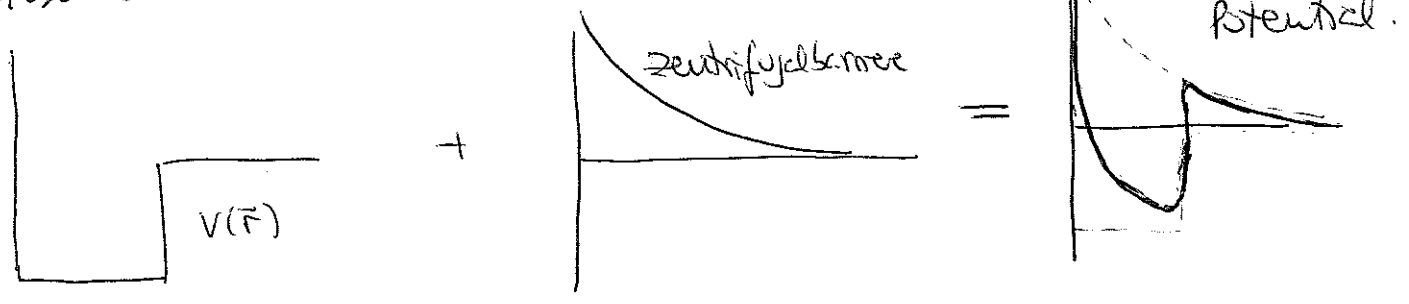
(Bemerkung: wir wollen voraussetzen, daß das Potential in keinem Fall beim Übergang zur Stelle r=0 rascher als 1/r<sup>2</sup> divergiert).

Also  $\lim_{r \rightarrow 0} r^2 V(r) = 0$

\* Man hat nun ein effektives Potential

$$V_{eff}(r) \equiv \underbrace{V(r)}_{\text{Potential}} + \frac{l(l+1)\hbar^2}{2mr^2}$$

→ Zum Potential kommt ein weiterer Ausdruck hinzu; dieser beschreibt eine Zentrifugalbarriere



\* Wir werden nun verschiedenen radiale Potentiale aufstellen. Wir werden mit dem Fall V(r)=0 auffangen.