# Kvantfysik F0047T

Simon Johnsson

Luleå – HT20

Från och med lektion 6!!!

# 1 Potential som elastisk potentiell energi

I klassisk mekanik är elastisk potentiell energi  $\frac{1}{2}kx^2$  men inte riktigt i QM.

Går att lösa på två sätt:

- 1. Algebraisk metod
- 2. Analytisk metod

### 1.1 Algebraisk metod

Tar ut algebraiskt med hjälp av TOSE stegoperatorerna  $\hat{a}_+$  och  $\hat{a}_-$ . Stegoperatorerna är ej kommutativa så vi kan inte bara byta plats på dem.

Vi kan ta fram en kommutator för lägesoperatorn och rörelsemängdsoperatorn  $[\hat{x},\hat{p}]:$ 

Vi använder oss av en testfunktion f(x) för att kunna evaluera Stegoperatorerna

$$[\hat{x}, \hat{p}]f(x) = (\hat{x}\hat{p} - \hat{p}\hat{x})f(x) = -i\hbar \left( x \frac{d}{dx}f(x) - \frac{d}{dx}(xf(x)) \right) =$$
$$-i\hbar \left[ x \frac{d}{dx}f(x) - \frac{dx}{dx}f(x) - x \frac{d}{dx}f(x) \right] = i\hbar f(x)$$

 $[\hat{x},\hat{p}]=i\hbar$ kallas "canonical commutation relation"/" Osäkerhets sammbandet<br/>"

Detta resultat appliceras på stegoperatorerna:

$$\hat{a}_{-}\hat{a}_{+} = \frac{1}{2\hbar m\omega}[\hat{p}^{2} + (m\omega\hat{x})^{2}] - \frac{i}{2\hbar}[\bar{x}, \bar{p}]$$

$$\hat{a}_{-}\hat{a_{+}} = \frac{1}{\hbar\omega}\hat{H} - \frac{i}{2\hbar}(i\hbar) = \frac{1}{\hbar\omega}\bar{H} + \frac{1}{2}$$

$$\hat{H} = \hbar(\hat{a}_-\hat{a}_+ - \frac{1}{2})$$

Jämföra med att byta plats på stegoperatorerna:

$$\hat{a}_+\hat{a}_- = \frac{1}{\hbar\omega}\bar{H} - \frac{1}{2}$$

$$\hat{H} = \hbar(\hat{a}_+\hat{a}_- + \frac{1}{2})$$

Vilker leder till att vi kan skriva hamiltonoperatorn  $\hat{H} = \hbar\omega(\hat{a}_{\mp}\hat{a}_{\pm} \mp \frac{1}{2})$ 

Sätter in uttrycket i SE:

$$\hbar\omega(\hat{a}_{\mp}\hat{a}_{\pm}\mp\frac{1}{2})\Psi=E\Psi$$

Om vågfunktionen  $\Psi$  är en egenfunktion med egenvärde E, vad är  $\hat{a}_{\pm}\Psi$ ? Från SE för harmonisk oscillator:  $\hat{H}\hat{a}_{+}\hat{a}_{-}+\frac{1}{2}=\hbar\omega(\hat{a}_{+}\hat{a}_{-}+\frac{1}{2})\hat{a}_{+}\Psi$ 

$$\hat{H}(\hat{a}_{+},\Psi)=\hbar\omega(\hat{a}_{+}\hat{a}_{-}\hat{a}_{+}+\frac{1}{2}\hat{a}_{+})\Psi=\hbar\omega\hat{a}_{+}(\hat{a}_{-}\hat{a}_{+}+\frac{1}{2})\Psi$$

För att kommutatorn  $[\hat{a}_-,\hat{a}_+]$ ska vara kommutativt så måste den vara lika med 1 detta leder till:

$$\hat{H}(\hat{a}_{+}\Psi) = \hbar\omega\hat{a}_{+}(1 + \hat{a}_{+}\hat{a}_{-} + \frac{1}{2})\Phi = \hat{a}_{+}(\hat{H} + \hbar\omega)\Psi = \hat{a}_{+}(E + \hbar\omega)\Psi$$

Mellantermen är en konstant och kommutativ med de andra termerna:

$$\hat{H}(\hat{a}_{+}\Psi) = (E + \hbar\omega)\hat{a}_{+}\Psi$$

Detta betyder att om  $\hat{H}\Psi=E\Psi$  så är  $\hat{a}_+\Psi$  en egenfunktion med egenvärde  $E+\hbar\omega.$ 

På samma sätt så ger det att  $\hat{a}_{-}$  är en egenfunktion med egenvärde  $E - \hbar \omega$ .

$$\hat{H}(\hat{a}_{-}\Psi) = (E - \hbar\omega)\hat{a}_{-}\Psi$$

Detta gör så att om man multiplicerar vågfunktionen med steg-upp-operatorn  $\hat{a}_+$  så ökar energin med  $\hbar\omega$  för varje gång man gör det. Och på samma sätt för steg-ner-operatorn men denna kan inte gå oändligt långt ner utan det finns ett stopp nedåt på  $E_0$ .

**OBS:**  $\hat{a}_{\pm}\Psi$  behöver inte vara normerade även om  $\Psi$  är det. Vi tar lägsta energinivån  $E_0$ , om vi applicerar  $\hat{a}_{-}$ :  $\hat{a}_{-}\Psi_0 = 0$ 

I SE:

$$\frac{d}{dx}\Psi_0 + \frac{m\omega}{\hbar}x\Psi_0 = 0$$

Om man integrerar detta får man:

$$\ln \Psi_0 = -\frac{m\omega}{\hbar} \frac{x^2}{2} + c$$

vilket kan skrivas om till:

$$\Psi_0 = Ae^{-\frac{m\omega}{2\hbar}x^2}$$

För allmänn lösning så behöver vi först normera  $\Psi_0$ 

$$1 = \int_{-\infty}^{+\infty} |A|^2 e^{-(m\omega x^2)/\hbar} dx = A^2 \sqrt{\frac{\pi \hbar}{m\omega}}$$

$$A = \sqrt[4]{\frac{m\omega}{\pi\hbar}}$$

Vilket ger:

$$\Psi_0 = \sqrt[4]{\frac{m\omega}{\pi\hbar}}e^{-\frac{m\omega}{2\hbar}x^2}$$

Detta är stationära tillståndet för harmoniska oscillatorn för lägsta energi.

Hur ser  $E_0$  ut?

Från SE: Beräkna energi för  $\Psi_0$ :

$$\hat{H} = \hbar\omega(\hat{a}_+\hat{a}_- + \frac{1}{2}) = \frac{1}{2}\hbar\omega\Psi_0 = E_0\Psi_0$$
$$E_0 = \frac{1}{2}\hbar\omega$$

 $\Psi_0$ ,  $E_0$  är grundtillståndet vilket gör att de resterande är exiterade tillstånd och kan beskrivas med hjälp av att kliva uppåt med  $\hat{a}_+$ :

Energi för exiterade tillstånd:

$$E_n = (n + \frac{1}{2})\hbar\omega$$

vågfunktionen för exiterade tillstånd:

$$\Psi_n(x) = A_n(\hat{a}_+)^n \Phi_0(x)$$

Där n är större eller lika med 0.

Den generella bågfunktionen skulle då bli:

$$\Psi(x,t) = \sum_{n=0}^{\infty} c_n \Psi_n(x,t)$$

Titta själv på sida 45-46 och räkna på det!

#### 1.2 Analytisk metod

**OBS:** Denna metod kan användas till många andra potentialer så den är mer generell än den algebraiska metoden

Lösning till SE:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{d^2\Psi}{dx^2} + \frac{1}{2}m\omega^2x^2\Psi = E\Psi$$

Föra över till dimensionsfri (multiplicerar med  $\frac{2}{\hbar \omega}$ ):

$$-\frac{d^2\Psi}{d\zeta^2} + \zeta^2\Psi = K\Psi$$

Löser vi SE så får vi K->0 och  $\zeta->\infty$  vilket ger:

$$\Psi(\zeta) = Ae^{-\frac{\zeta^2}{2}} + Be^{\frac{\zeta^2}{2}}$$

Här är första termen normerbar men inte andra då om  $\zeta->\infty$  så går hela termen mot  $\infty$ .

$$\Psi(\zeta) = h(\zeta)e^{-\frac{\zeta^2}{2}}$$
 Fysikaliska Lösningen

Detta är fortfarande en exakt lösning.

Hur ser SE ut nu?

$$\frac{d^2\Psi}{d\zeta^2} + (K - \zeta^2)\Psi = 0$$

Vilket när man beräknat dubbelderivatan kan skrivas som:

$$\frac{d^2h(\zeta)}{d\zeta^2} - 2\zeta \frac{dh(\zeta)}{d\zeta} + (K-1)h(\zeta) = 0$$

• För små  $\zeta$  ansätts en <u>potensserie</u>:  $h(\zeta) = \sum_{m=0}^{\infty} a_m \zeta^m$  Detta ger SE:

$$\sum_{m=0}^{\infty} a_{m+2}(m+2)(m+1)\zeta^m - 2\sum_{m=0}^{\infty} a_m m \zeta^m + (K-1)\sum_{m=0}^{\infty} a_m \zeta^m = 0$$

Potenser för 
$$\zeta^m \Rightarrow a_{m+2}(m+2)(m+1) + (K-1-2m)a_m = 0$$

Hur ser serien ut?

– För stora **m** skulle serien vara propotionerlig med  $\zeta^2 e^{\zeta^2}$  vilken inte är normerbar. D.v.s. att serien måste ha ett högsta m-värde.

$$(m+2)(m+1)a_{m+2} = (2m+1-K)a_m$$

Om K=2n+1 då stannar serien  $(K=\frac{2E}{\hbar\omega})$  vilket gör  $\frac{2E}{\hbar\omega}=(2n+1)$  vilket ger:

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

Och detta är samma ekvation som i den algebraiska lösningen.

 $h(\zeta)$ kallas för Hermite polynom  $H(\zeta)$ 

SE (med  $H(\zeta)$ ):

$$\frac{d^2H_n(\zeta)}{d\zeta^2} - 2\zeta \frac{dH_n(\zeta)}{d\zeta} + 2nH_n(\zeta) = 0$$

Där  $\Psi_n(x)$  bestämms utav:

$$\Psi_n(x) = \sqrt[4]{\frac{m\omega}{\pi\hbar}} \frac{1}{\sqrt{2^n n!}} H_n(\zeta) e^{-\frac{\zeta^2}{2}}$$

# Potential $V(x) = 0 \Rightarrow$ den fria partikeln

SE: 
$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{d^2\Psi}{dx^2} = E\Psi$$

$$\frac{d^2\Psi}{dx^2} + \frac{E2m}{\hbar^2}\Psi = 0$$

Partikeln kan ha alla energier (E > 0).

Lösningen:

$$\Psi(x) = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

Allmänna lösningen:

$$\Psi(x,t) = Ae^{ikx}e^{-i\frac{E}{\hbar}t} + Be^{-ikx}e^{-i\frac{E}{\hbar}t}$$

Med 
$$\frac{E2m}{\hbar^2} = k^2 \quad \Rightarrow \quad E = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$$

$$\pm ikx - i\frac{\hbar k^2}{2m}t = \pm ik\left(s \mp \frac{\hbar k}{2m}t\right)$$

$$\Psi(x,t) = Ae^{ik\left(x - \frac{\hbar k}{2m}t\right)} + Be^{-ik\left(x + \frac{\hbar k}{2m}t\right)}$$

Där första termen är en våg som går åt höger och andra en våg som går åt

Skriver vi $\Psi(x,t)$  mer kompakt:

$$\Psi_k(x,t) = Ae^{i\left(kx - \frac{\hbar k^2}{2m}t\right)}$$

Där 
$$k = \pm \frac{\sqrt{2mE}}{\hbar}$$

Vågnummer: 
$$k = \frac{2\pi}{\lambda}$$
  
Våglängd:  $\lambda = \frac{2\pi}{|k|}$ 

Våghastighet:

$$V_{quantum} = \frac{\hbar|k|}{2m} = \sqrt{\frac{E}{2m}}$$
$$V_{classic} = \sqrt{\frac{2E}{m}}$$

- 1.  $V_{quantum} = \frac{V_{classic}}{2}$
- 2. Normering?

 $\Psi(x,t)=Ae^{i(kx-\frac{\hbar k^2}{2m}t)}$  går ej att normera. Fri partikel kan ej beskrivas med stationärt tillstånd!

Bygg ett vågpaket:

$$\Psi(x,t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{+\infty} \phi(k) e^{i(kx - \frac{\hbar k^2}{2m}t)} dk$$

Denna är normerbar!

Om  $\Psi(x,0)$  känd  $rightarrow\phi(k)$  [Plauchelet's theorem]:

$$\phi(k) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{+\infty} \Psi(x,0)e^{-ikx}dx$$

alla  $\omega(k)$ :

- Taylor expansion  $(k_0 \to \omega(k) \approx \omega_0 + \omega_0'(k k_0))$
- variabel  $\omega(k) = \frac{\hbar k^2}{2m}$

$$\Psi(x,t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{+\infty} \phi(k) e^{i(kx - \omega t)} dk$$

# 3 Potential barriär (potential step)

Potetnialen V(x) består utav en stegfunktion så att den går mot o<br/>ändligheten åt ena hållet med värdet 0 och sedan ett värde<br/>  $V_0$  åt andra hållet.

$$V(x) = V_0 H(x) = \begin{cases} 0, & x < 0 \\ V_0, & x > 0 \end{cases}$$

H(x) är heaviside funktionen.

**FALL I: Om** V = 0, x < 0

$$\frac{d^2\Psi}{dx^2} + k^2\Psi, \quad k^2 = \frac{2m}{\hbar^2}E$$

Egenfunktion:

$$\Psi(x) = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

Om vågen kommer från vänster så kommer en reflekterande tillbaka

**FALL II: Om**  $V = V_0$ , x > 0

$$\frac{d^2\Psi}{dx^2} + q^2\Psi, \quad q^2 = \frac{2m}{\hbar^2}(E - V_0)$$

Egenfunktion:

$$\Psi(x) = Ce^{iqx}$$

Här blir det ingen reflekterad våg.

- $\bullet\,$  vågfunktionen  $\Psi(x)$ är kontinuerlig
- $\frac{d\Psi}{dx}$  är kontinuerlig (Om V är ändlig)

Vid randen mellan de två olika lösningarna matchar vi de två vågekvationerna.

$$\mathrm{Vid}\ x=0$$

$$Ae^{ik0} + Be^{-ik0} = Ce^{iq0} \Longrightarrow A + B = C$$

För stationära tillstånd i 1D: **Probability current density** (se problem 1.14):

#### FALL I

$$j = \frac{\hbar}{2im} (\Psi^* \frac{d\Psi}{dx} - \frac{d\Psi^*}{dx} \Psi) = \frac{\hbar}{2im} \bigg( (A^* e^{-ikx} + B^* e^{ikx}) (Ae^{ikx} - Be^{-ikx}) - (-A^* ike^{-ikx} + B^* ike^{ikx}) (Ae^{ikx} - Be^{-ikx}) \bigg) + \frac{\hbar}{2im} (|A|^2 - |B|^2) \bigg)$$

#### FALL II

$$\Psi(x) = Ce^{iqx}$$
$$j = \frac{\hbar q}{m}|C|^2$$

Strömmen i (**I, II**) ska vara lika vid x = 0:

$$i_I = i_{II}$$

Derivatan är kontinuerlig vid x = 0

$$\left(\frac{d\Psi}{dx}\right)_{I} = Aike^{ikx} - Bike^{-ikx}$$
$$\left(\frac{d\Psi}{dx}\right)_{II} = Ciqe^{ikx}$$

**DEF:** Reflexionskoefficient

$$R = \frac{\frac{\hbar k}{m} |B|^2}{\frac{\hbar k}{m} |A|^2} = \frac{|B|^2}{|A|^2}$$

**DEF:** Transmissionskoefficient

$$T = \frac{q|C|^2}{k|A|^2}$$

Uttrycka koeficienterna i endast k och q:

$$R = \frac{(k-q)^2}{(k+q)^2}$$

$$= \frac{4kq}{kq}$$

$$T = \frac{4kq}{(k+q)^2}$$

Beskrivet med energi och potential:

$$R = \frac{(1 - \sqrt{1 - \frac{V_0}{E}})^2}{(1 + \sqrt{1 - \frac{V_0}{E}})^2}$$

$$T = \frac{4\sqrt{1 - \frac{V_0}{E}}}{(1 + \sqrt{1 - \frac{V_0}{E}})^2}$$

# 4 Potential barriär

En potential barriär är en fyrkantspuls.

$$V(x) = V_0(H(x+a) - H(x-a))$$

Man kan dela upp det i tre fall, innan, i och efter barriären.

FALL II i barriären:

$$\kappa^2 = \frac{-2m(E - V_0)}{\hbar^2}$$

Lösningen:  $\Psi_{II} = Ce^{-\kappa x} + De^{\kappa x}$ 

FALL I 
$$\Psi_I = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

FALL III 
$$\Psi_{III} = Ee^{ikx}$$

T ges utav:

$$|T|^2 = \frac{2k\kappa}{(k^2 + \kappa^2)^2 \sinh^2(2\kappa a) + (2k\kappa)^2}$$

Detta kallas Tunneling

# Kapitell 3: Formalism

I kvant: vågfunktioner och operatorer. En vågfunktion är normerad då:

$$\int \Psi^* \Psi = 1$$
,  $|\Psi|^2$  – kvadratiskt integererbara

 $\Rightarrow$  möjliga vågfunktioner finns i ett **Hilbert rum**.

Den inre produkten (skalärprodukten): **DEF:** 

$$\int_{a}^{b} f^{*}(x)g(x)dx = \langle f|g \rangle$$

$$\int g^* f = (\int f^* g)^* \Longrightarrow \langle g|f \rangle = \langle f|g \rangle^*$$

Om  $< f_m | f_n > = \int f_m^* f_n dx = \delta_{mn}$  så är de ortogonala och normerbara.  $\{f_n\}$ : ortonormalt set.

Vidare så utgör alla mängder  $\mathbf{f_n}$  ett fullständigt set, vilket innebär att en funktion i Hilbert rummet kan skrivas på följande sätt:

$$f(x) = \sum_{n=1}^{\infty} c_n f_n(x)$$

om <  $f_m|f_n>=\delta_{mn}$ så är  $c_n=< f_n|f>$  (Fourier)

## Operatorer Hermitiska

Alla operatorer i kvant är **Hermitiska** 

$$< Q> = \int \Psi^* \hat{Q} \Psi dx = <\Psi |\hat{Q} \Psi>$$

En mätning ger reella resultat.

$$< Q > = < Q >^*$$

$$<\Psi|\hat{Q}\Psi>=<\hat{Q}^*\Psi|\Psi>=<\hat{Q}\Psi|\Psi>=<\hat{Q}\Psi|\Psi>^*, \quad \text{För alla } \Psi$$

$$\implies$$
 så för alla operatorer gäller  $< f|\hat{Q}f> = <\hat{Q}f|f>$ , För alla  $f(x)$ 

Mot en observerbar storhet  $\rightarrow$  motsvarar en operator '

$$< f|\hat{Q}g> = <\hat{Q}f|g>,$$
 Hermitisk operator  $\hat{Q}$ 

$$< f|\hat{Q}g> = <\hat{Q}^+f|g>,$$
 Hermitisk konjugat

Här i kvant är  $\hat{Q} = \hat{Q}^+$  för Hermitiska ekvationer.

## Egentillstånd

Om  $\Psi$  är egentillstånd till  $\hat{Q}$  med egenvärde q:  $\hat{Q}\Psi=q\Psi$  T.ex:  $\hat{H}\Psi=E\Psi$  (TOSE).

 $\sigma$  - Standardavvikelsen

$$\Rightarrow \sigma^2 = <(Q - < Q >)^2 > = <\Psi |(Q - < Q >)^2 |\Psi > = Q^2 - 2Q < Q > + < Q >^2 = = <(Q - < Q >)\Psi |(Q - < Q >)\Psi > = 0$$

- Uppsättningen av egenvärdena till en operator kallas för spektrat.
- Om 2 olika **egenfunktioner** har samma **egenvärden** så kallas de **degenererat**
- Det är inte säkert att dessa 2 **egenfunktionerna** är ortogonala men man kan använda **Gram-Schmidt** för att göra dem det. *se problem A4 i Appendix)*

### Egenfunktioner

#### Spektrum:

- ullet Disktet (Harmonisk oscillator, partikel i  $\infty$  låda)
- Kontinuerlig Fri partikel

Disktet: Diskreta egenvärden och egentillstånden är normerbara

Kontinurelig: Egenfunktionen går inte att normera  $t.ex.\ e^{ikx} \to \infty$ 

 $\bullet\,$ Partikel i icke  $\infty$ låda har både diskret och kontinuerligt spektra.

#### Diskret spektrum:

1. Egenvärden är **reella** 

$$\hat{Q}f = qf$$
, **Diskreta**,  $\hat{Q}$  Hermitisk

2. Olika egenvärden  $\Rightarrow$  Egenfunktionerna ortogonala

$$\hat{Q}f=qf$$
och  $\hat{Q}g=q'g,$ där  $\hat{Q}$  Hermitisk
$$< f|\hat{Q}g> = <\hat{Q}f|g>$$
då  $q'\neq q \Rightarrow < f|g> = 0$   $(Ortogonala)$ 

Kontinuerligt spektrum: (egenfunktion ej normerbar) (Se exempel 3.2)

$$f_p(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} e^{i\frac{p_x}{\hbar}}$$

 $d\ddot{a}r < f_{p'}|f_p> = \delta_{mn}(p-p') \text{ och } p \in \mathbb{R}$ 

 $(GÅ\ IGENOM\ EXEMPEL\ 3.8)$  (Kan skippa 3.6.3)

# 5 Kvantmekanik i tredimensioner

Schrödingerekvationen (SE):

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \hat{H}\Psi$$

 $\hat{H} = \text{Hamiltonoperatorn}, \text{motsvarar total energi}$ 

$$\frac{1}{2}mv^2 + V(x,y,z) = \frac{1}{2m}(p_x^2 + p_y^2 + p_z^2) + V(x,y,z)$$

Rörelsemängdsoperatorer:

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

$$\hat{p_y} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial y}$$

$$\hat{p_z} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial z}$$

Använd nabla:  $\bar{\nabla} = [\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z}]$  och Laplace-operatorn:  $\nabla^2 = \bar{\nabla} \cdot \bar{\nabla}$  Då blir SE:

$$i\hbar\frac{\partial\Psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\Psi + V(x,y,z)\Psi$$

Om V(x,y,z) är oberoende av tid, t, kan tidsberoendet för  $\Psi$  separeras

$$\Psi_n(x, y, z, t) = \psi_n(x, y, z)e^{-iE_nt/\hbar}$$

Och detta räcker för att kunna lösa den tidsberoende SE

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\psi + V\psi = E\psi$$

Allmän lösning till tidsberoende SE

$$\Psi(x, y, z, t) = \sum_{n} c_n \psi_n(x, y, z) e^{-iE_n t\hbar}$$

#### Koncept:

$$\begin{split} \hat{H}u(x,y,z) &= -\frac{\hbar^2}{2m} C sin(\frac{n_y \pi y}{a}) sin(\frac{n_z \pi y}{a}) \frac{\partial^2}{\partial x^2} sin(\frac{n_x \pi x}{a}) = \\ &= \frac{\hbar^2 n_x^2 \pi^2}{2ma^2} u(x,y,z) \end{split}$$

Vågfunktionen för en partikel i en 3D kubisk låda är en produkt av 1D "partikel-i-låd"-vågfunktioner. Egenvärdena för partikel i 3D kubisk låda är summan av egenvärdena för 1D-fallen i vardera dimension.

#### 5.1 Sfäriska koordinater

Ofta har man sfärisk symmetri, t.ex. en väteatom med protonen i origo.

Elektornen rör sig i en centralpotential, V(v), som bara beror på avståndet till protonen, inte riktningen på  $\bar{r}$ . Det är då naturligt att använda sig utav sfäriska koordinater:

$$\begin{cases} r & \text{- Radie } (radiellt \ avstånd) \\ \theta & \text{- Polvinkel} \\ \phi & \text{- longitud} \end{cases}$$

Tidsberoende SE i sfäriska koordinater:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left[ \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial \psi}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^s i n \theta} \frac{\partial \psi}{\partial \theta} + \frac{1}{r^s i n \theta} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \phi^2} \right] + V \psi = E \psi$$

Där uttrycket inom hakparantesen är  $\nabla^2 \psi$  i sfäriska koordinater.

Separation av variabler:

$$\psi(r, \theta, \phi) = R(r)Y(\theta, \phi)$$

Insättning ger:

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

Division med YR och  $-\frac{\hbar^2}{2m}$  ger:

$$\left\{\frac{1}{R}\frac{d}{dr}\left(r^2\frac{dR}{dr}\right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2}(V(r) - E)\right\} + \frac{1}{Y}\left\{\frac{1}{\sin\theta}\frac{\partial}{\partial\theta}\sin\theta\frac{\partial Y}{\partial\theta} + \frac{1}{\sin\theta}\frac{\partial^2 Y}{\partial\phi^2}\right\} = 0$$

### 5.2 Den vinkelberoende ekvationen

Tag den andra  $\{...\}$  och multiplicera med  $Ysin^2\theta$ :

och insättning ger:

$$\left\{\frac{1}{\Theta} \left[ sin\theta \frac{d}{d\theta} (sin\theta \frac{d\Theta}{d\theta}) \right] + l(l+1) sin^2\theta \right\} + \frac{1}{\Phi} \frac{d^2\Phi}{d\phi^2} = 0$$

Som tidigare:  $\frac{1}{\Phi} \frac{d^2 \Phi}{d\phi^2} = \text{konstant} = -m^2$ 

$$\Rightarrow \frac{d^2\Phi}{d\phi^2} = -m^2 \Rightarrow \Phi(\phi) = e^{im\phi}$$
 är en lösning

Roterarr ett helt varv så ska $\Phi$ ha samma värde:

$$\Phi(\phi + 2\pi) = \Phi(\phi) \Rightarrow e^{im\phi + 2\pi im} = e^{im\phi} \Rightarrow e^{2\pi im} = 1$$

Vilket leder till att m kan anta alla heltal både positiva och negativa samt noll för att uppfylla kriteriet.

Fortsätter med  $\theta$ -ekvationen:

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

Den har lösningar:

$$\Theta(\theta) = AP_l^m(\cos\theta), \qquad A = \text{Normaliseringskonstant}$$

 Där  ${\cal P}_l^m$ är associerade Legendre-funktioner. De är definerade för icke negativa heltal l och för varje l kan m anta 2l + 1 värden:

$$m = -l, -l + 1, ..., -1, 0, 1, ..., l - 1, l$$

 $P_l^m$  är reella funktioner.

Normaliserade lösningar till vinkelekvationen är de så kallade klotytefunktionerna (Spherical harmonics).

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

#### Den radiella ekvationen 5.3

$$\frac{d}{dr}\left(r^2\frac{rR}{dr}\right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2}(V(r) - E)R = l(l+1)R$$

Potentiella energin, V(r), påverkar hur den radiella vågfunktionen R(r) ser ut. Det är bekvämt att använda funktionen: u(r) = rR(r) och skriva om radiella SE:

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

$$V_{eff}(r) = V(r) + \frac{\hbar^2}{2mr^2}l(l+1)$$

1-dimmensionell SE!

#### Koncept:

 $\overline{\text{Tr\"{o}ghetsmomentet}}$  för en partikel med massa m på avståndet r från origo är

 $I=mr^2$ . Termen  $\frac{\hbar^2}{2mr^2}l(l+1)$  är rotationsdelen av den kinetiska energin om  $\hbar^2l(l+1)$  är rotationsdelen av den kinetiska energin om  $\hbar^2l(l+1)$ egenvärde till  $\hat{L}^2$  (Rörelsemängdsmomentsoperatorn kvadrerad)

### 5.3.1 Kort om lösningar till radiella SE med

- 1.  $V(r) = \begin{cases} 0, & r \leq a \\ \infty, & r > a \end{cases}$  Pratikel i sfäriskt hålrum
- 2.  $V(r) = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r}$ Väteatomen
- 1. Sfäriskt hålrum, exempel 4.1

Introducera "Vågvektorn"  $k = \frac{\sqrt{2mE}}{\hbar}$ k har dimenssion  $\frac{1}{L}$ , enhet  $m^{-1}$ 

(se fri partikel med rörelsemängd  $p = \hbar k$  i avsnitt 2.4)

Vågfunktionen u(r) = 0 utanför hålrummet.

Radiella SE för u(r) i hålrummet:

$$\frac{d^2u}{dr^2} = \left[\frac{l(l+1)}{r^2} - k^2\right]u$$

med randvillkor u(a) = 0 och den har lösning:

$$u(r) = Arj_l(kr),$$
  $A = Normaliseringskonstant$ 

där  $j_l$  är sfäriska Besselfunktioner.

Vågfunktionen blir:

$$\psi_{nlm}(r,\theta,\phi) = A_{nl}j_l(kr)Y_l^m(\theta,\phi)$$

Egenvärdena (=energinivåerna) kan fås fram från rötterna till  $j_l(kr)$ 

n = huvudkvanttal

2. Väteatomen, avsnitt 4.2

$$-\frac{\hbar^2}{2m_e}\frac{d^2u}{dr^2} + \left[ -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2m_e r^2} \right] u = Eu$$

 $m_e = \text{elektronens massa}$ e = elementarladdningen

Även här kan radiella SE lösas analytiskt (se sid 144-151). Man erhåller egenvärdena, Bohrs formel:

$$E_n = -\left[\frac{m_e}{2\hbar^2} \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0}\right)^2\right] \frac{1}{n^2} = \frac{E_1}{n^2}$$

 $-E_1 = 13.6 eV$  vilket är joniseringsenergin för en väteatom i sitt grundtillstånd.

Vågfunktionen blir:

$$\psi_{nlm}(r,\theta,\phi) = \sqrt{\left(\frac{2}{na}\right)^2 \frac{(n-l-1)!}{2n(n+l)!}} e^{-r/na} \left(\frac{2r}{na}\right)^l \left[L_{n-l-1}^{2l+1}(2r/na)\right] Y_l^m(\theta,\phi)$$

 $a = \text{Bohrradien} \approx 0.529\text{Å}$ 

 $L_q^p(x) =$ associerade Lagrange-polynom

Grundtillstånd  $\psi_{100}(r,\theta,\phi) = Ae^{-r/a}$ , oberoende av  $\theta$  och  $\phi$ .

Normering av  $\phi_{nlm}$ :  $\int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^{\infty} |\phi_n lm|^2 r^2 sin\theta dr d\theta d\phi = 1$ Om  $\psi_{nlm}(r,\theta,\phi)$  är oberoende av  $\theta$  och  $\phi$ 

$$\begin{split} 1 &= \int_0^\infty |\psi_{nlm}|^2 r^2 dr \int_0^{2\pi} \int_0^{pi} sin\theta d\theta d\phi = 4*pi \int_0^\infty |\psi|^2 r^2 dr \\ 1 &= \int_0^\infty 4\pi A^2 e^{-2r/a} r^2 dr \qquad \text{Sannolighetst\"atheten } \rho(r) \\ \rho(0) &= 0 \\ \rho'(r) &= 4\pi A^2 (2re^{-2r/a} - \frac{2}{a}e^{-2r/a} r^2) = 0 \text{ f\"or att finna max.} \\ \Rightarrow 2r &= 2r^2/a \Rightarrow r = a \approx 0.529 \text{Å} \end{split}$$

Väntevärde:

$$\langle x \rangle = \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^{\infty} \psi_{100} x \psi_{100} r^2 sin\theta dr d\theta d\phi$$

$$\langle x \rangle = \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^{\infty} \frac{1}{\pi a^3} e^{-2r/a} r^3 sin^2 \theta cos\phi dr d\theta d\phi$$

### Väteatomens spektrum

Linjespektra uppkommer vid övergångar mellan energinivåer. I kvantmekaniken är energinivåerna diskreta så det blir specifika spektrallinjer.

Ett kvantum av elektomagnetisk strålning, a.k.a en foton, med energi  $h\nu$  (h=Planckskonstant,  $\nu = frekvensen [Hz = s^{-1}])$  ser till att energin bevaras. För väteatomen ges energinivåerna utav Bohrs formel

$$h\nu = -13.6(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2})eV$$

 $n_i$ är initiala huvudkvanttalet och  $n_f$ det slutliga huvudkvanttalet.

Våglängd 
$$\lambda = \frac{c}{\nu} \text{ [m]} \Rightarrow \frac{1}{\lambda} = R(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2})$$

Rydbergskonstant  $R = \frac{m_e}{4\pi c \hbar^3} (\frac{e^2}{4\pi \epsilon_0})^2 = 1.097 \times 10^7 m^{-1}$  Emission till: $n_f = 1$  är Lyman-serien (UV)

 $n_f = 2$  är Balmer-serien (synligt)

 $n_f = 3 \text{ är Paschen-serien (IR)}$