

Egzaktul megoldható fizika problémák

A TételWiki wikiből

Tartalomjegyzék

- 1 Rezgések
 - 1.1 Harmonikus oszcillátor
 - 1.2 Csillapított és gerjesztett harmonikus oszcillátor
 - 1.3 Regések összetétele
 - 1.4 Csatolt rezgések
 - 1.5 Lineáris lánc
- 2 A Kepler-probléma
 - 2.1 A bolygók mozgása
 - 2.2 A Kepler-mozgások és a kúpszeletek kapcsolata
 - 2.3 Kozmikus sebességek
- 3 Kvantummechanikai problémák
 - 3.1 Potenciálvölgy
 - 3.2 Oszcillátor Sommerfeld-módszerrel
 - 3.3 Oszcillátor léptető operátorokkal
 - 3.4 Rotátor
 - 3.5 A Schrödinger-egyenlet megoldása Coulomb-potenciálban, H-atom
 - 3.6 Klasszikus határesetek

Rezgések

Harmonikus oszcillátor

Az egész kvantitatív fizika legalapvetőbb megoldható rendszere a harmonikus oszcillátor. Ez egy olyan tömegpont mozgása, amely $V(x) = \frac{1}{2}kx^2$ alakú potenciálban végez csillapítatlan rezgőmozgást. Ekkor:

$$F(x) = -\frac{dV}{dx} = -kx$$

És a mozgásegyenlet:

$$F = m\ddot{x} = -kx$$

Az általános matematikai alak:

$$\ddot{x} = -\alpha x$$

Ennek megoldása:

$$x(t) = A\cos(\omega t + \phi)$$

A kezdőfeltételek határozzák meg A -t és ϕ -t, a körfrekvenciára:

$$\omega = \sqrt{\alpha}$$

Csillapított és gerjesztett harmonikus oszcillátor

A fenti probléma két további, bonyolított változata is egzaktul megoldható. Hozzáadhatunk az egyenlethez, egy sebességgel arányos csillapítást:

$$\ddot{x} = -\alpha x - \beta \dot{x}$$

Ekkor a megoldás:

$$x(t) = \exp \left[\frac{1}{2} \left(-\beta \pm \sqrt{\beta^2 - 4\alpha} \right) t \right],$$

Három elkülönülő régió van, a négyzetgyök alatti mennyiség előjele alapján:

- Ha negatív: alulcsillapított, létrejön oszcilláció, ami lecseng,
- Ha nulla: kritikusan csillapított, egy félhullám lehet az egyensúly felé tartásban, de nincs nullátmenet,
- Ha pozitív: túlcsillapított: a kitérés mindig az egyensúlyi helyzet felé húz, hullámok nélkül.

A fenti differenciál-egyenlethez állandó periodikus gerjesztőerőt is hozzáadhatunk:

$$\ddot{x} = -\alpha x - \beta \dot{x} + F(\omega_D)$$

Az előbb részletezett három régió most is ugyanaz, a kezdeti állapotból a rendszer a csak csillapítottnál megfigyelhető relaxációval kerül be a gerjesztési amplitúdó és frekvencia által megszabott oszcillációhoz. Az explicit megoldásokat lásd itt (<http://mathworld.wolfram.com/DampedSimpleHarmonicMotion.html>).

Regések összetétele

Egyszerű trigonometriával belátható, hogy azonos frekvenciájú, de tetszőleges amplitúdójú és fázisú harmonikus rezgőmozgások eredője is harmonikus rezgőmozgás, ugyanazzal a frekvenciával. Az amplitúdóra az összegzés eredménye:

$$A^2 = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1A_2\cos(\phi_1 - \phi_2)$$

és a fázisszögre:

$$\operatorname{tg}\delta = \frac{A_1\sin\phi_1 + A_2\sin\phi_2}{A_1\cos\phi_1 + A_2\cos\phi_2}$$

Ezek a formulák tetszőleges számú, azonos frekvenciájú harmonikus rezgés összeadására általánosíthatóak.

Két eltérő frekvenciájú, de azonos amplitúdójú és fázisú rezgés összetételének eredménye pedig:

$$x(t) = 2A\cos\left(\frac{\omega_1 - \omega_2}{2}t\right) \cdot \sin\left(\frac{\omega_1 + \omega_2}{2}t\right)$$

Az eredő amplitúdó pedig:

$$A_E(t) = 2A\cos\left(\frac{\omega_1 - \omega_2}{2}t\right)$$

Az eredő amplitúdó időbeli harmonikus változása a lebegés jelensége.

Csatolt rezgések

Csatolt rezgésről akkor beszélünk, hogyha a testeket nem csak az egyensúlyihelyzetükhöz, hanem egymáshoz is harmonikus erő köti. A mozgásegyenletek ekkor:

$$\begin{aligned} m_1\ddot{x}_1 &= -D_1x_1 + k(x_2 - x_1) \\ m_2\ddot{x}_2 &= -D_2x_2 - k(x_2 - x_1) \end{aligned}$$

Megfelelő változócserevel a csatolás kitranszformálható, és két független harmonikus rezgőmozgást kapunk eredményül. Ezek összege és különbsége adja a helyfüggvényeket. Az itt megjelenő frekvenciákat *normálfrekvenciáknak* nevezzük. Ha megvizsgáljuk az energiaviszonyokat, akkor azt tapasztaljuk, hogy a két test harmonikus energiáján ($E = \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}Dx^2$) kívül fellép egy csatolási energia is:

$$E_{csat} = \frac{1}{2}k(x_2 - x_1)^2$$

A teljes energiamegmaradás ennek a három energiának az összegére érvényes. Az időfejlődés során periodikusan változik az egyik és a másik test rezgési amplitúdója, szemléletesen az energia oda-vissza vándorol a két test között.

Lineáris lánc

Tekintsünk egy N tömepontból álló sorozatot, amelyet ideális rugók kötnek össze. Tekintsünk el a külső erőterétől. Ekkor az egyes mozgásegyenletek a következő alakúak:

$$\begin{aligned} m_1 \ddot{x}_1 &= k_{12}(x_2 - x_1) \\ m_2 \ddot{x}_2 &= -k_{12}(x_2 - x_1) + k_{23}(x_3 - x_2) \\ &\vdots \\ m_{N-1} \ddot{x}_{N-1} &= -k_{N-2,N-1}(x_{N-1} - x_{N-2}) + k_{N-1,N}(x_N - x_{N-1}) \\ m_N \ddot{x}_N &= -k_{N-1,N}(x_N - x_{N-1}) \end{aligned}$$

Osszuk át a tömegek *négyzetgyökével* és vezessük be a következő jelölést: $y_i = x_i \cdot \sqrt{m_i}$. Az egyszerűség kedvéért, csak szemléltetésül az egyik középső egyenlet így alakul:

$$\ddot{y}_i = -\frac{k_{i-1,i}}{\sqrt{m_i}} \left(\frac{y_i}{\sqrt{m_i}} - \frac{y_{i-1}}{\sqrt{m_{i-1}}} \right) + \frac{k_{i,i+1}}{\sqrt{m_i}} \left(\frac{y_{i+1}}{\sqrt{m_{i+1}}} - \frac{y_i}{\sqrt{m_i}} \right)$$

Az így kapott egyenletrendszer sokkal áttekinthetőbb, ha mátrixos alakba írjuk.

$$\ddot{\mathbf{Y}} = \mathbf{M}\mathbf{Y}$$

Az itt bevezetett \mathbf{M} mátrix tartalmazza a tömegekből, és rugóállandókból adódó konstansokat. A fenti változócsere azért volt szükség, hogy ez a mátrix szimmetrikus legyen, így a sajátértékei valósak. Ez pedig azért jó, mert ekkor a sajátértékprobléma megoldásával megkapott sajátértékek a normálfrekvenciák négyzeteit adják, a sajátvektorok pedig a rezgési módusokat (azaz, hogy az egyes pontok mekkora amplitúdóval, milyen irányba rezegnek). A mátrixnak mindig lesz egy 0 sajátértéke, ez a translációt írja le. Az általános megoldás most is az egyes meghatározott frekvenciák és amplitúdók által definiált harmonikus rezgőmozgások eredője, amiben a szabad paramétereket (összesen $2N$ darab) a kezdőfeltételek szabják meg.

A Kepler-probléma

A Kepler-probléma a Newtoni-gravitációs erőtvény hatására mozgó test mozgásegyenletének vizsgálata. Ez tulajdonképpen egy centrális erőterben történő mozgás, azonban kitüntetett jelentősége volt a csillagászat fejlődésében, hiszen jó közelítéssel írja le a Bolygók mozgását a Nap körül.

A bolygók mozgása

Adott a Newton-i gravitációs erőtvény, itt most vektoros alakban felírva:

$$\mathbf{F} = -\gamma \frac{mM}{r^2} \frac{\mathbf{r}}{r}$$

itt m az adott bolygó, M a Nap tömege. Ez az erő centrális, azaz a tekintett testek középpontján keresztül hat. Ebből következik, hogy a mozgás síkmozgás, amihez tartozik egy megmaradó mennyiség, az impulzusmomentum:

$$r^2\omega = \lambda$$

A mozgásegyenleteket polárkoordinátákban felírva a gyorsulás radiális egyenlete:

$$m\ddot{r} - mr\dot{\phi}^2 = -\gamma\frac{mM}{r^2}$$

És a síkszöghez tartozó egyenlet:

$$m\ddot{\phi} = m\frac{1}{r}\frac{d}{dt}(r^2\dot{\phi}) = 0$$

hiszen az erőnek nincs ilyen irányú komponense. Ezt az egyenletet az impulzusmomentum állandósága megoldja, tehát csak az első egyenlet megoldása marad hátra. Ennek érdekében az idő szerinti deriváltakat átírjuk szögszerinti deriváltakra, azaz áttértünk a szögre, mint paraméterre. Az eredményül kapható differenciál-egyenlet:

$$\frac{d^2}{d\phi^2}\left(\frac{1}{r} - \frac{\gamma M}{\lambda^2}\right) = -\left(\frac{1}{r} - \frac{\gamma M}{\lambda^2}\right)$$

ami nem más, mint egy harmonikus oszcillátor egyenlete. Ennek ismert a megoldása, amelyből a sugár kifejezhető:

$$r(\phi) = \frac{\lambda^2}{\gamma M} \frac{1}{1 + \frac{A\lambda^2}{\gamma M} \cos(\phi + \alpha)}$$

A koszinuszos tag szorzófaktorát az excentricitást, a külső tört szorzófaktorát a pálya paraméterét. A kapott egyenlet egy kúpszelet egyenlete.

A Kepler-mozgások és a kúpszeletek kapcsolata

Az előzőekben bemutattuk, hogy a Kepler-probléma kúpszelet egyenletre vezet, amelyek általános alakja:

$$r(\phi) = \frac{p}{1 + \epsilon \cos(\phi + \alpha)}$$

Ekkor három alapvetően különböző mozgás jöhet létre, amelyeket az excentricitás különböztet meg:

- $\epsilon < 1$: Ellipszis (speciálisan, 0 esetén kör),
- $\epsilon = 1$: Parabola,
- $\epsilon > 1$: Hiperbola.

Ezek kifejezhetőek az energiával is:

- $E < 0$: Ellipszis,
- $E = 0$: Parabola,
- $E > 0$: Hiperbola.

Kozmikus sebességek

A fenti energiák fontosak az űrkutatásban. Ha a Földről indítunk egy testet, akkor a legkisebb energiájú stabil pálya a valamely ellipszis pálya elérése. Első kozmikus sebességnek nevezzük a föld sugarával egyező körpálya eléréséhez szükséges sebességet, ez kb. 7,9 km/s. A második kozmikus sebesség a Föld gravitációs terének elhagyása, azaz a fenti esetek közül a parabolikushoz tartozó sebesség, ez kb.: 11,2 km/s. A harmadik kozmikus sebesség az előző, de a Napra viszonyítva, azaz ebben az esetben a naprendszer elhagyásáról beszélünk. Ez megközelítőleg 42,1 km/s.

Kvantummechanikai problémák

Potenciálvölgy

Oscillátor Sommerfeld-módszerrel

A lineáris harmonikus oszcillátor energia operátora:

$$\mathbf{E} = \frac{\mathbf{P}^2}{2\mu} + \frac{\omega^2\mu}{2}\mathbf{x}^2.$$

Az \mathbf{x} operátor helyére az x szerinti szorzást, a \mathbf{P} helyére pedig a $\frac{\hbar}{i} \frac{d}{dx}$ -t írva a sajátérték-egyenlet:

$$-\frac{\hbar^2}{2\mu} \frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{\omega^2\mu}{2}x^2\psi = E\psi, \text{ ebből:}$$

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2\mu}{\hbar^2} \left(E - \frac{1}{2}\mu\omega^2x^2 \right) \psi = 0.$$

Bevezetve a $k = \frac{2E}{\hbar\omega}$ jelölést és x -ről áttérve a $\xi = \sqrt{\frac{\mu\omega}{\hbar}}x$ változóra az egyenlet a következőképpen néz ki:

$$\frac{d^2\psi}{d\xi^2} + (k - \xi^2)\psi = 0.$$

Az egyenlet aszimptotikus alakja: $\frac{d^2\psi}{d\xi^2} - \xi^2\psi = 0$. Ennek megoldása: $\psi_a = e^{-\xi^2/2}$. Az eredeti egyenlet megoldását a Sommerfeld-féle polinom-módszer segítségével szeretnénk megkapni, ezért a pontos megoldást $\psi = e^{-\xi^2/2}v(\xi)$ alakban keressük. Ezt beírva a differenciálegyenletbe kapjuk:

$$\frac{d^2v}{d\xi^2} - 2\xi \frac{dv}{d\xi} + (k - 1)v = 0.$$

$v(\xi) = \sum_{r=0}^n c_r \xi^r$ alakban felírva képezzük $v(\xi)$ első és második deriváltját:

$$\frac{dv}{d\xi} = \sum_r r c_r \xi^{r-1},$$

$$\frac{d^2v}{d\xi^2} = \sum_r r(r-1)c_r \xi^{r-2}.$$

Ezt beírva v differenciálegyenletébe: $\sum_r \left((r+2)(r+1)c_{r+2} - (2r+1-k)c_r \right) \xi^r = 0$.

Ez akkor igaz, ha ξ minden hatványának együtthatója 0. Így egy rekurzív összefüggést kapunk a c_r együtthatók között:

$$c_{r+2} = \frac{2r+1-k}{(r+2)(r+1)} c_r.$$

Belátható, hogy $r = n$ fokszámtól kezdve az összes együtthatónak azonosan 0-nak kell lennie, ezért $2n+1 = k$. Az E és k közötti összefüggés alapján így az energia sajátértékek: $E_n = \hbar\omega \left(n + \frac{1}{2} \right) = h\nu \left(n + \frac{1}{2} \right)$.

Az egyes energia sajátértékekhez tartozó sajátfüggvények: $\psi_n = e^{-\xi^2/2} v_n(\xi)$, ahol $v_n(\xi) = H_n(\xi)$ ún. Hermite-polinom.

Oscillátor léptető operátorokkal

A harmonikus oszcillátor Hamilton-operátora némi alakítgatás után:

$$\mathbf{H} = \hbar\omega \frac{m\omega}{2\hbar} \left(x^2 + \frac{1}{m^2\omega^2} + \frac{1}{2} \right) = \hbar\omega \left(\sqrt{\frac{m\omega}{2\hbar}} \left(x - \frac{i}{m\omega}p \right) \sqrt{\frac{m\omega}{2\hbar}} \left(x + \frac{i}{m\omega}p \right) + \frac{1}{2} \right)$$

A léptetőoperátorok:

$$a = \sqrt{\frac{m\omega}{2\hbar}} \left(x + \frac{i}{m\omega}p \right)$$

$$a^\dagger = \sqrt{\frac{m\omega}{2\hbar}} \left(x - \frac{i}{m\omega}p \right)$$

ezek természetesen egymás adjungáltjai. A felcserélési reláció:

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

Legyen $a^\dagger a = N$ a részecskeszám-operátor. Koncentráljunk ennek a sajátállapotaira:

$$N|n\rangle = n|n\rangle$$

Könnyen megmutatható, hogy ha $|n\rangle$ sajátállapota N-nek, akkor $a|n\rangle$ és $a^\dagger|n\rangle$ is:

$$Na|n\rangle = (n-1)a|n\rangle$$

$$Na^\dagger|n\rangle = (n+1)a^\dagger|n\rangle$$

az így kapott sajátállapotok nem normáltak. Mivel $a|n\rangle$ normája n, ezért a normált állapotok:

$$a|n\rangle = \sqrt{n}|n-1\rangle$$

és hasonlóan:

$$a^\dagger|n\rangle = \sqrt{n+1}|n+1\rangle$$

Tehát elindulva egy n sajátértékről, az a eltüntető operátor n-1, n-2, ... sajátértékkel generál új N sajátállapotokat. Ezek sorozata viszont nem mehet negatívba, hiszen az N sajátértéke egyben a $|a|n\rangle$ normája ami nem negatív. Ez csak úgy lehet, ha n egész értékéről indulunk, majd elérünk n=0-hoz és akkor:

$$a|0\rangle = 0$$

Ebből az egyenletből rögtön adódik az alapállapot hullámfüggvénye, a keltő operátor alkalmazással pedig a gerjesztett állapotok hullámfüggvényei. A spektrum is azonnal leolvasható.

Rotátor

A forgó mozgást végző tömegpontot rotátornak nevezzük. Szabadon forgó tömegpont energia sajátérték egyenlete:

$$-\frac{\hbar}{2\mu} \Delta \psi = E \psi. \text{ A problémához leginkább a térbeli polárkoordináta-rendszer illeszkedik, ugyanis a forgás}$$

centrumától mért r távolság állandó.

A Laplace-operátor polárkoordináta rendszerben:

$$\Delta = \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \left(\frac{\partial^2}{\partial \vartheta^2} + \cot(\vartheta) \frac{\partial}{\partial \vartheta} + \frac{1}{(\sin(\vartheta))^2} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} \right).$$

r = állandó, ezért $\psi = \psi(\vartheta, \varphi)$ csak a szögektől függ:

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial \vartheta^2} + \cot \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} + \frac{1}{(\sin(\vartheta))^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \varphi^2} = -\frac{2\mu r^2}{\hbar^2} E \psi.$$

Legyen $\mu r^2 = \Theta$ (a tehetetlenségi nyomaték a forgás centrumára vonatkozóan). Az egyenlet a következő alakra módosul:

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial \vartheta^2} + \cot \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} + \frac{1}{(\sin(\vartheta))^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \varphi^2} + \frac{2\Theta}{\hbar^2} E \psi = 0.$$

$\psi(\vartheta, \varphi) = F(\vartheta)G(\varphi)$ alakban keresve a megoldást:

$$F''G + \cot(\vartheta)F'G + \frac{1}{(\sin(\vartheta))^2}FG'' + \frac{2\Theta}{\hbar^2}EFG = 0.$$

$$\text{Átalakítva: } \frac{F''}{F}(\sin(\vartheta))^2 + \cos(\vartheta)\sin(\vartheta)\frac{F'}{F} + \frac{2\Theta}{\hbar^2}E(\sin(\vartheta))^2 + \frac{G''}{G} = 0.$$

A ϑ -tól és a φ -tól függő részek külön-külön állandók kell, hogy legyenek:

$$\frac{G'}{G} = -m^2, \text{ azaz } G = e^{im\varphi}.$$

Az azimutszöget 2π -vel növelve ugyanabba a pontba jutunk vissza, ezért meg kell követelnünk, hogy $e^{im2\pi} = 1$ legyen.

Az F -et meghatározó egyenletnél érdemes a $\xi = \cos(\vartheta)$ változóra áttérni, így az eredeti egyenletet $F / (1 - \xi^2)$ -tel megszorozva ($(1 - \xi^2) \neq 0$) kapjuk:

$$(1 - \xi^2) \frac{\partial^2 F}{\partial \xi^2} - 2\xi \frac{\partial F}{\partial \xi} + \left(\frac{2\Theta}{\hbar^2} E - \frac{m^2}{(1 - \xi^2)} \right) F = 0.$$

A $\xi = 1$ -ben a differenciálegyenletnek szingularitása van, hogy a megoldás itt is véges legyen, ezért $F(\xi) = (1 - \xi^2)^{\frac{|m|}{2}} v(\xi)$. Ezt visszaírva és a kapott egyenlet megoldását a polinom-módszer alapján

$$v(\xi) = \sum_{r=0} c_r \xi^r$$

alakban keresve kapjuk:

$$\sum_r \left((r+2)(r+1)c_{r+2} - \left[(r+|m|)(r+|m|+1) - \frac{2\Theta E}{\hbar^2} \right] c_r \right) \xi^r = 0.$$

Ez alapján a c_r együtthatókra egy rekurziós képletet kapunk: $c_{r+2} = \frac{(r+|m|)(r+|m|+1) - \frac{2\Theta E}{\hbar^2}}{(r+2)(r+1)} c_r$.

Ahhoz, hogy a sajátfüggvény reguláris legyen egy bizonyos fókuszszámú együtthatótól kezdve az összes értéke azonosan 0 kell hogy legyen. A lehetséges energia-sajátértékek így: $E_l = \frac{\hbar^2}{2\Theta} l(l+1)$, ahol $k + |m| \geq 0$ -t jelöltük l -el ($l = 0, 1, 2, \dots$).

A differenciálegyenletet kielégítő polinom neve módosított Legendre-polinom, amit P_l^m szimbólummal jelölünk. A forgó mozgást végző tömegpont sajátfüggvényei tehát: $\psi_{l,m} = (\sin(\vartheta))^{|m|} P_l^m(\cos(\vartheta)) e^{im\varphi}$.

A Schrödinger-egyenlet megoldása Coulomb-potenciálban, H-atom

A szögfüggő tagok leválasztása után:

$$\left(-\frac{\hbar^2}{2M} \frac{1}{r} \frac{d^2}{dr^2} r + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2Mr^2} - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} \right) R_l(r) = E \cdot R_l(r)$$

Bevezetve $u = rR$ -t:

$$-\frac{\hbar^2}{2M} u''(r) + \left(\frac{\hbar^2 l(l+1)}{2Mr^2} - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} - E \right) u(r) = 0$$

Ezek után dimenziótlanítunk. Legyen $\rho = r / r_B$ és $\epsilon = E / Ry$, ahol a Bohr-sugár $r_B = \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{M_e e^2}$ és a Rydberg-

állandó $Ry = \frac{e^4 M_e}{(4\pi\epsilon_0)^2 2\hbar^2}$. Ekkor:

$$-\frac{d^2 u}{d\rho^2} + \left(\frac{l(l+1)}{\rho^2} - \frac{2}{\rho} - \epsilon \right) u = 0$$

A szükséges határfeltételek:

- $\rho \rightarrow \infty$ -ben $u=0$.
- $\rho \rightarrow 0$ -ban?

Ha $\rho \rightarrow a \neq 0$ akkor $R \propto \rho^{-1}$, erre hattanva a Laplace operátort az origóban Dirac-deltát kapunk, vagyis nem elégítjük ki a Schrödinger-egyenletet. Ezért itt is $u=0$ lesz a határfeltétel.

Az egyenlet megoldási módszere **Sommerfeld féle polinom módszer**:

- Megoldjuk az egyenletet aszimptotikusan.

Az aszimptotikus megoldás $\rho \rightarrow \infty$ -ben $e^{\pm\alpha\rho}$ ahol $\alpha = \sqrt{|\epsilon|}$. A norma miatt csak a negatív előjel jó.

- A megoldást $f(r) \cdot \psi_a(r)$ alakban keressük, ahol $f(r) = \sum a_n r^n$ hatványsor. Az $f(r)$ eredeti egyenletbe való visszahelyettesítése után kapunk egy rekurziót az a_n -ekre.
- A rekurzió megoldása elrontja az aszimptotikát, az egyetlen megoldás, ha a hatványsorunk véges, vagyis valamilyen n -re $a_n = 0$. Ebből a feltételből közvetlenül kapjuk az energiaszinteket. Az együtthatók kiszámolásával pedig a sajátfüggvényeket.

Az energiaszintek:

$$\epsilon = -\frac{1}{n^2}$$

Minden energiaszint $\sum_{l=0}^{n-1} (2l+1) = n^2$ -szeresen degenerált.

Klasszikus határesetek

Záróvizsga tematika

Tételek | A klasszikus mechanika alapjai | A klasszikus mechanika elméleti tárgyalása | A relativitás elmélet alapjai | **Egzaktnál megoldható fizika problémák** | Folytonos közegek mechanikája | Fenomenologikus termodinamika | Elektro- és magnetostatika, áramkörök | Elektrodinamika | Hullámegyenlet és

[hullámoptika](#) | [Geometriai optika és alkalmazásai](#) | [A kvantumelmélet alapvető kísérletei](#) | [A kvantummechanika elméleti háttere](#) | [Atom- és molekulaszervezet](#) | [A magfizika alapjai](#) | [A termodinamika statisztikus alapozása](#) | [Kvantumstatisztikák](#) | [Kölcsönható rendszerek, mágneses anyagok](#) | [Kristályos anyagok fizikája](#) | [Nemegyensúlyi folyamatok leírása](#) | [Az asztrofizika alapjai](#)

A lap eredeti címe: „http://mafihe.hu/~wiki/wiki/index.php/Egzaktul_megoldhat%C3%B3_fizika_probl%C3%A9m%C3%A1k”

- A lap utolsó módosítása: 2009. augusztus 14., 16:51