

Denklemlerin çözümleri

Bu bölümde bazı basit sistemlerde çözümlerin nasıl elde edilebileceğine bakalım.
Öncelikle tek serbestlik derecesi olan bir sistem düşünelim.

Böyle bir sistemin en genel Lagrangian fonksiyonu

$$L = \frac{1}{2} a(q) \dot{q}^2 - U(q)$$

şeklinde yazılabilir. Eğer q kartezyen bir koordinatsa (x diyelim)

$$L = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 - U(x)$$

halini alır. $x(t)$ 'in zaman bağımlılığını bulabilmek için hareket denklemleri yerine korunum yasalarını da kullanabiliriz.
Enerji ifadesini kullanırsak

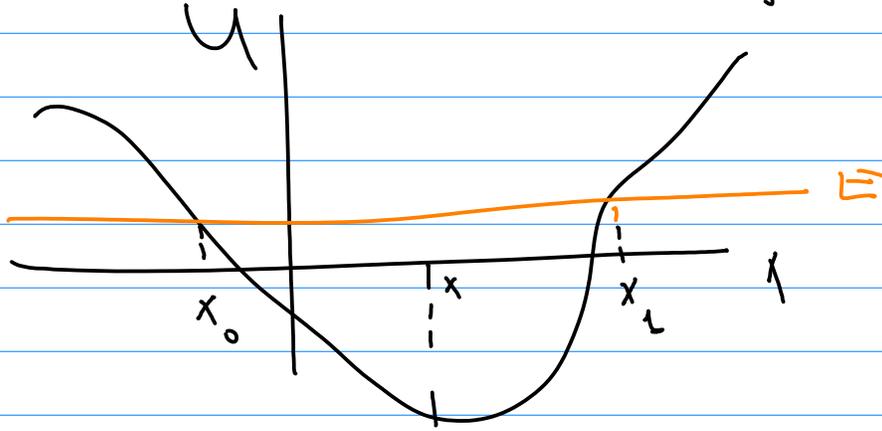
$$E = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 + U(x)$$

$$\Rightarrow \frac{dx}{dt} = \pm \sqrt{\frac{2}{m}} (E - U)^{1/2}$$

olacaktır. Bu denklemleri

$$\pm \sqrt{\frac{m}{2}} \frac{dx}{(E - U)^{1/2}} = dt$$

olarak da yazabiliriz. Buradaki \bar{E} belirsizliğini şöyle anlayabiliriz:



Sistemin potansiyel enerjisi ve toplam enerjisi şekilde gösterildiği gibi olsun. Bu durumda sisten x_0 ve x_2 arasında periyodik bir hareket yapacaktır. Sisten x_0 noktasından, x_2 noktasına giderken x noktasından geçen hızı $v > 0$ olacaktır. Oysa x_1 noktasından x_0 'a giderken x 'i geçen hızı $v < 0$ olacaktır. Bunun bize söylediği parçacığın konumunu biliyorsak hızının büyüklüğünü enerji ve potansiyel enerjisi kullanarak belirleyebiliriz. Ancak hızının yönünü belirlememiz yeterli değildir. Ama, hareket denklemlerini çözebilmek için başlangıç koşullarının biliniyor olması gerekir. Başlangıç koşullarından başlayarak hareketi takip ederek parçacık belli bir zamanda belli bir konuma geldiğindeki hızının yönünü belirleyebiliriz.

Yukarıdaki gibi periyodik hareketlerin önemli bir parametresi, hareketin periyodudur.

Hareketin periyodu, parçacığın mesela x_0' dan çıkıp, x_1' e kadar gidip, sonra tekrar x_0' a dönmesi için geçen süredir.
 x_0' dan x_1' e gidene kadar geçen süre ile x_1' den x_0' a gidene kadar geçen süre aynı ve periyodun yarısına eşittir.

$$dt = \sqrt{\frac{m}{2}} \frac{dx}{\sqrt{E-U}}$$

ifadesinin iki tarafını da integralini alırsak

$$\int_0^{T/2} dt = \int_{x_0}^{x_1} \sqrt{\frac{m}{2}} \frac{dx}{\sqrt{E-U}}$$

elde ederiz. Burada $t=0$ anını, parçacığın x_0' da olduğu an olarak tanımladık. T ise hareketin periyodudur. Sol taraftaki integrali alırsak, periyot için

$$\frac{T}{2} = \sqrt{\frac{m}{2}} \int_{x_0}^{x_1} \frac{dx}{\sqrt{E-U}}$$

$$T = \sqrt{2m} \int_{x_0}^{x_1} \frac{dx}{\sqrt{E-U}}$$

elde ederiz.

Buradaki x_0 ve x_1 dönme noktaları

$$E = U(x_0) = U(x_1)$$

denklemlerini sağlar. Yukarıdaki periyot ifadesinde τ belirsizliği yoktur. Bunun sebebi, parçacık x_0 'dan x_1 noktasına ilerlerken hızı her zaman için $v > 0$ 'dır.

Böylece herhangi bir potansiyel için hem parçacığın konumunun zamanla nasıl değiştiğini hem de periyodik hareketler için periyodunu nasıl hesaplayabileceğimizi gördük.

İki parçacıktan oluşan sistemler

Şimdi iki parçacıktan oluşan kapalı bir sistem düşünelim. Böyle bir sistemin Lagrang fonksiyonu

$$L = \frac{1}{2} m_1 \dot{\vec{r}}_1^2 + \frac{1}{2} m_2 \dot{\vec{r}}_2^2 - U(\vec{r}_1, \vec{r}_2)$$

Doğal yasalarının öteleme simetrisi olduğundan dolayı, potansiyel sadece $\vec{r}_1 - \vec{r}_2$ 'ye bağlı olabilir. \vec{r}_1 ve \vec{r}_2 koordinatları yerine iki yeni koordinat tanımlayalım:

$$\vec{R} = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2} \quad \text{ve} \quad \vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2$$

Burada, \vec{R} kütle merkezinin konumu, \vec{r}_i ise parçacıkların birbirlerine göre konumudur.

Bu denklemleri \vec{r}_1 ve \vec{r}_2 için gözersek

$$\vec{r}_1 = \vec{R} + \frac{m_2}{m_1+m_2} \vec{r} \quad \vec{r}_2 = \vec{R} - \frac{m_1}{m_1+m_2} \vec{r}$$

ola caaktır. $\vec{V} = \dot{\vec{R}}$ ve $\vec{v} = \dot{\vec{r}}$ olarak tanımlarsak

$$\vec{v}_1 = \vec{V} + \frac{m_2}{m_1+m_2} \vec{v}$$

$$\vec{v}_2 = \vec{V} - \frac{m_1}{m_1+m_2} \vec{v}$$

elde ederiz. Bu ifadeleri Lagrang fonksiyonumuzda yerine yerleştirirsek

$$L = \frac{1}{2} m_1 \left(\vec{V} + \frac{m_2}{m_1+m_2} \vec{v} \right)^2 + \frac{1}{2} m_2 \left(\vec{V} - \frac{m_1}{m_1+m_2} \vec{v} \right)^2 - U(\vec{r})$$

$$= \frac{1}{2} (m_1+m_2) \vec{V}^2 + \frac{1}{2} \frac{m_1 m_2}{m_1+m_2} \vec{v}^2 - U(\vec{r})$$

$$\equiv \frac{1}{2} M \vec{V}^2 + \frac{1}{2} \mu \vec{v}^2 - U(\vec{r})$$

elde ederiz. Burada $M = m_1+m_2$ sistemin

toplam kütlesi, $M = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$ ise

sistemin indirgenmiş kütlesidir.

Yukarıdaki Lagrang fonksiyonu

Yukarıdaki Lagrang fonksiyonu, kütlesi M olan ve serbest hareket eden bir parçacıkla, kütlesi μ olan ve harici $U(\vec{r})$ potansiyeli etkisi altında hareket eden birbirinden bağımsız iki parçacıktan oluşan sistemin Lagrang fonksiyonu ile özdeştir.

\vec{R} için olan hareket denkleminin çözümü

$$\vec{R}(t) = \vec{v}(t-t_0) + \vec{R}(t_0)$$

olarak yazılabilir. $\vec{r}(t)$ de

$$L' = \frac{1}{2} \mu \vec{v}^2 - U(\vec{r})$$

Lagrang fonksiyonu kullanılarak çözülmüşse, \vec{r}_1 ve \vec{r}_2 fonksiyonlarını \vec{r} ve \vec{R} için olan çözümler cinsinden elde edebiliriz.

Böylece bir bakıma, iki parçacıktan oluşan sistemi, serbest hareket eden kütle merkezinin hareketi ve harici $U(\vec{r})$ potansiyelindeki μ kütleli parçacık gibi davranan bağıl konumun (\vec{r}) hareketine bölmüş olduk. Bu tek parçacığın hareketini çözersek, iki parçacıklı sistemi çözmüş oluruz.

Merkezi Potansiyel Altında Hareket

Doğa yasaları dönmeler altında simetrik olduğundan dolayı, pek çok durumda potansiyel sadece \vec{r} 'nin büyüklüğüne $r = |\vec{r}|$ bağlıdır. Bu durumda

$$L = \frac{1}{2} \mu \vec{v}^2 - U(r)$$

olacaktır. (Bundan böyle L yerine L' yi kullanacağız)
Sistemin dönme simetrisinden dolayı, açısal momentum

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

korunacaktır \vec{r} vektörü \vec{M} 'ye her zaman dik olduğundan hareket \vec{M} 'ye dik olan düzlemle sınırlıdır, bir başka deyişle iki boyutludur. z eksenini \vec{M} 'nin yönünde alırsak

$$\vec{M} = M \hat{z} \quad (M: \text{açısal momentumun büyüklüğü})$$

Küresel koordinatlarda kinetik enerjiyi

$T = \frac{1}{2} \mu (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\phi}^2)$ olarak yazabiliriz. Bu durumda Lagrang fonksiyonu da

$$L = \frac{1}{2} \mu (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\phi}^2) - U(r)$$

olacaktır. ϕ 'ye karşılık gelen genelleştirilmiş momentum

$$p_{\phi} = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} = \mu r^2 \dot{\phi} = M$$

açısal momentuma eşittir. Tek serbestlik derecesi içeren sistemde olduğu gibi sistemin enerjisini inceleyelim.

$$E = \frac{1}{2} \mu (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\phi}^2) + U(r)$$

açısal momentumun ifadesini kullanırsak

$$\dot{\phi} = \frac{M}{\mu r^2}$$

yazabiliriz. Böylece enerji ifadesi

$$E = \frac{1}{2} \mu \dot{r}^2 + \frac{1}{2} \mu r^2 \left(\frac{M}{\mu r^2} \right)^2 + U(r)$$

$$\equiv \frac{1}{2} \mu \dot{r}^2 + U_{\text{eth}}(r)$$

$$U_{\text{eth}}(r) = \frac{M^2}{2\mu r^2} + U(r) \text{ olmak üzere}$$

halini alır. Etkin potansiyeldeki $\frac{M^2}{2\mu r^2}$ ye

merkezcak bariyeri denir. Eğer $U(r)$, r sıfıra yaklaşırken yeterince hızlı $-\infty$ 'a gitmiyorsa, merkezcak bariyeri parçacığın $r=0$ noktasına erişmesine engel olacaktır

$$0 \leq \frac{1}{2} \mu \dot{r}^2 = E - U_{\text{eth}}$$

olduğundan, her r için

$$r^2 \left(E - \frac{M^2}{2\mu r^2} - U(r) \right) \geq 0$$

olmalıdır. $r \rightarrow 0$ limitini alırsak, parçacığın $r=0$ noktasına ulaşabilmesi için

$$0 \leq \lim_{r \rightarrow 0} r^2 \left(E - \frac{M^2}{2\mu r^2} - U(r) \right)$$

$$= -\frac{M^2}{2\mu} - \lim_{r \rightarrow 0} r^2 U(r)$$

olmalıdır. Veya

$$\lim_{r \rightarrow 0} r^2 U(r) \leq -\frac{M^2}{2\mu}$$

olmalıdır.

$$E = \frac{1}{2} \mu \dot{r}^2 + U_{\text{eff}}$$

ifadesini \dot{r} için çözersek

$$\frac{dr}{dt} = \dot{r} = \pm \sqrt{\frac{2}{\mu} (E - U_{\text{eff}})}^{1/2}$$

elde ederiz, Bu denklemi

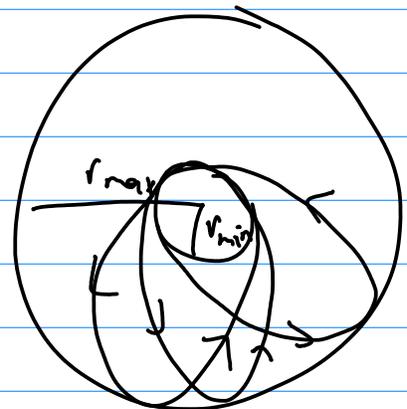
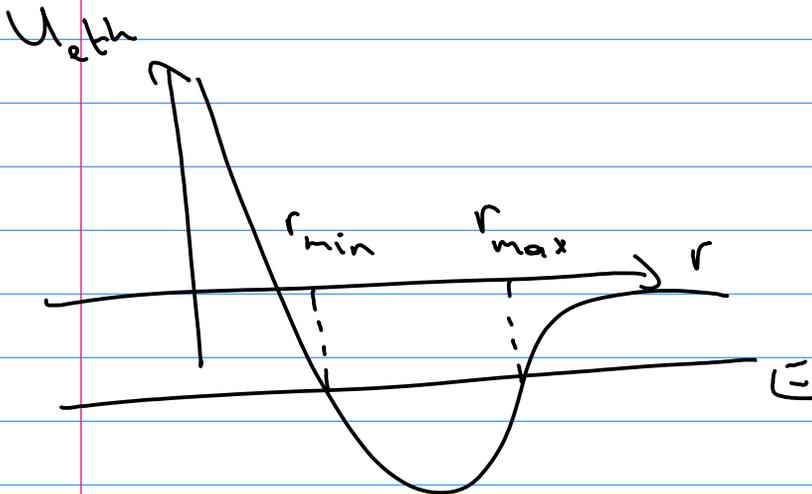
$$\dot{r} = \sqrt{\frac{M}{2}} \frac{dr}{(\bar{E} - U_{\text{eth}})^{1/2}} = dt$$

olarak da yazabiliriz.

$$\bar{E} = U_{\text{eth}}(r)$$

esitliğini sağlayan r değerlerinde $\dot{r} = 0$ olacaktır. Her ne kadar dr/dt denklemi tek serbestlik derecesine sahip olan sistemdeki denkleme benzesede, bu problemde iki serbestlik derecesi olduğu unutulmamalıdır: r ve ϕ . $\dot{r} = 0$ olsa da $\dot{\phi} = M/2\mu r^2 \neq 0$ olacağından parçacığın hızı sıfır olmayaacaktır. $\dot{r} = 0$ olduğunda parçacık $r = 0$ noktasına en yakın veya en uzak olduğu konumdadır.

Eğer $U_{\text{eth}}(r) = \bar{E}$ denkleminin iki çözümü varsa, sistem bu yarıçaplara sahip iki çemberin arasında hareket edecektir.



Yörüngenin denklemini bulmak için r ile ϕ arasında bir ilişki bulmalıyız

$$\dot{\phi} = \frac{M}{\mu r^2} \Rightarrow d\phi = \frac{M}{\mu r^2} dt$$

Yukarıdaki dt ile dr arasındaki ilişkiyi veren denklemleri kullanırsak

$$d\phi = \mp \frac{M}{\mu r^2} \sqrt{\frac{\mu}{2}} \frac{dr}{(E - U_{eff})^{1/2}}$$

$$d\phi = \mp \frac{M}{\sqrt{2\mu}} \frac{dr/r^2}{(E - U_{eff})^{1/2}}$$

olarak buluruz. Bu ifadenin iki tarafının integralini almak bize yörünge denklemini verir.

Önemli problemlerden birisi de yörüngenin kendisini tekrarlayıp tekrarlamadığıdır.

Bunun için parçacık r_{min} den r_{max} 'a gidene kadar $r=0$ merkezi etrafında ne kadar döndüğüne bakalım. Bu açıyı $\Delta\phi$ dersek, yukarıdaki ifadeden

$$\Delta\phi = \int d\phi = \int_{r_{min}}^{r_{max}} \frac{M}{\sqrt{2\mu}} \frac{dr/r^2}{(E - U_{eff})^{1/2}}$$

elde ederiz. Parçacık tekrar r_{\min} mesafesine geldiğinde $2\Delta\phi$ kadar dönerdir. Yörüngenin kapalı olması için parçacık $r_{\min} \rightarrow r_{\max} \rightarrow r_{\min}$ dönüşünü n kere yaptığında merkez etrafında 2π 'nin tam katı kadar dönmüş olmalıdır bu tam sayıya m dersek

$$(2\Delta\phi)n = (2\pi)m$$

$$\Rightarrow \frac{\Delta\phi}{\pi} = \frac{m}{n}$$

Bir başka deyişle eğer $\Delta\phi/\pi$ bir rasyonel sayı ise, parçacığın yörüngesi kapalıdır.

Kepler Problemi

Bir önceki bölümde incelediğimiz yöntemi gezegenlerin hareketine uygulayalım. Bir gezegenin hissettiği potansiyel

$$U(r) = -\frac{\alpha}{r}$$

olarak yazabiliriz. çekici bir kuvvet için $\alpha > 0$, itici bir kuvvet için $\alpha < 0$ olacaktır

$$U_{\text{eff}}(r) = \frac{M^2}{2\mu r^2} - \frac{\alpha}{r}$$

ifadesini kullanarak $U_{\text{eff}}(r) = E$

denklemini çözelim:

$$\frac{M^2}{2\mu r^2} - \frac{\alpha}{r} - E = 0$$

$$\frac{1}{r} = \frac{\alpha \pm \sqrt{\alpha^2 + 4E \frac{M^2}{2\mu}}}{\frac{M^2}{\mu}}$$

$$\frac{1}{r} = \frac{\mu \alpha}{M^2} \pm \frac{\mu}{M^2} \sqrt{\alpha^2 + \frac{2E M^2}{\mu}}$$

$$= \frac{\mu \alpha}{M^2} \left(1 \pm \sqrt{1 + \frac{2E M^2}{\mu \alpha^2}} \right)$$

olarak bulunur $E > 0$ için, yukarıdaki çözümlerden biri negatiftir. $r > 0$ olduğunda, bu gerçek bir çözüm değildir, dolayısıyla

$$U_{\text{eth}}(r) = E > 0$$

denkleminin tek bir çözümü vardır.

Parçacığın yörüngesi sonsuzdan gelir belli bir mesafeye ($U_{\text{eth}} = E$ denkleminin çözümü) kadar yaklaşır, sonra tekrar sonsuza gidecektir.

$E < 0$ için $U_{\text{eth}} = E$ denkleminin sıfırdan büyük iki çözümü olacaktır. Geçerli bu iki mesafe arasında hareket edecektir.

$t=0$ anını parçacığın $r=r_{\min}$ olduğu an olarak alalım. x eksenini de bu noktadan geçen eksen olarak alalım: $\phi(t=0)=0$. Parçacık belli bir süre sonra ϕ açısına ve r mesafesine gelecektir:

$$\int_0^{\phi} d\phi = \int_{r_{\min}}^r \frac{M}{\sqrt{2\mu}} \frac{dr/r^2}{\left[E - \left(-\frac{\alpha}{r} + \frac{M^2}{2\mu r^2}\right)\right]^{1/2}}$$

Paydayı sadeleştirelim:

$$\begin{aligned} E + \frac{\alpha}{r} - \frac{M^2}{2\mu r^2} &= E - \frac{M^2}{2\mu} \left(\frac{1}{r^2} - \frac{2\mu\alpha}{M^2} \frac{1}{r} \right) \\ &= E - \frac{M^2}{2\mu} \left[\left(\frac{1}{r} - \frac{\mu\alpha}{M^2} \right)^2 - \left(\frac{\mu\alpha}{M^2} \right)^2 \right] \\ &= E + \frac{\mu\alpha^2}{2M^2} - \frac{M^2}{2\mu} \left(\frac{1}{r} - \frac{\mu\alpha}{M^2} \right)^2 \end{aligned}$$

Bu ifadeden yola çıkarak yukarıdaki integralde değişken değiştirelim:

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} - \frac{\mu\alpha}{M^2} &= \sqrt{\frac{2\mu}{M^2}} \left(E + \frac{\mu\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2} \cos \Theta \\ \Rightarrow \frac{dr}{r^2} &= \sqrt{\frac{2\mu}{M^2}} \left(E + \frac{\mu\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2} \sin \Theta d\Theta \end{aligned}$$

integralde yerine yerleştirelim

$$\phi = \int \frac{M}{\cancel{v_{2p}}} \frac{\sqrt{\frac{2M}{r}} \left(E + \frac{M\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2} \sin \Theta d\Theta}{\left(E + \frac{M\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2} (1 - \cos^2 \Theta)}$$

$$\phi = \Theta = \cos^{-1} \left[\frac{\frac{M}{\cancel{v_{2p}}} \left(\frac{1}{r} - \frac{M\alpha}{M^2} \right)}{\left(E + \frac{M\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2}} \right] \Bigg|_{r=r_{\min}}^r$$

$$\phi = \cos^{-1} \left[\frac{\frac{M}{\cancel{v_{2p}}} \left(\frac{1}{r} - \frac{M\alpha}{M^2} \right)}{\left(E + \frac{M\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2}} \right]$$

$$- \cos^{-1} \left[\frac{\frac{M}{\cancel{v_{2p}}} \left(\frac{1}{r_{\min}} - \frac{M\alpha}{M^2} \right)}{\left(E + \frac{M\alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2}} \right]$$

Daha önceki r_{\min} çözümünü kullanırsak

$$\frac{M}{\cancel{v_{2p}}} \left(\frac{1}{r_{\min}} - \frac{M\alpha}{M^2} \right) = \sqrt{E + \frac{M\alpha^2}{2M^2}}$$

olduğunu görürüz. Dolayısıyla ϕ ifadesindeki

ikinci terim $\cos^{-1}(1) = 0$ olur.
Kalan ifadeden

$$\cos \phi = \frac{\frac{M}{\sqrt{\mu}} \left(\frac{1}{r} - \frac{\mu \alpha}{M^2} \right)}{\left(E + \frac{\mu \alpha^2}{2M^2} \right)^{1/2}}$$

$$\cos \phi = \frac{\cancel{\frac{M}{2}} \frac{\alpha}{M} \left(\frac{M^2}{\mu \alpha} \frac{1}{r} - 1 \right)}{\cancel{\frac{M}{2}} \frac{\alpha}{M} \left(1 + \frac{2M^2 E}{\mu \alpha^2} \right)^{1/2}}$$

$$p = \frac{M^2}{\mu \alpha} \quad \text{ve} \quad \varepsilon = \left(1 + \frac{2M^2 E}{\mu \alpha^2} \right)^{1/2}$$

olarak tanımlarsak, yukarıdaki denklemleri

$$\frac{p}{r} = 1 + \varepsilon \cos \phi$$

olarak da tanımlayabiliriz, eğer $\varepsilon < 1$ (bir başka deyişle $E < 0$) ise

$$|\varepsilon \cos \phi| < |\cos \phi| < 1$$

$$\text{ve} \quad 1 + \varepsilon \cos \phi > 0 \Rightarrow r < \infty$$

olacaktır.

Dolayısıyla parçacığın yörüngesi sonlu olacaktır.

$\varepsilon > 1$ (yada $\varepsilon > 0$) olduğunda da $\cos \phi_0 = -\frac{1}{\varepsilon}$ doğrultusunda parçacığımız sonsuza gidecektir.

$\varepsilon < 1$ durumunda r_{\min}

$$\frac{p}{r_{\min}} = 1 + \varepsilon \Rightarrow r_{\min} = \frac{p}{1 + \varepsilon}$$

r_{\max} ise

$$\frac{p}{r_{\max}} = 1 - \varepsilon \Rightarrow r_{\max} = \frac{p}{1 - \varepsilon}$$

olacaktır. Yörüngenin şeklini bir de Kartezyen koordinatlarda sıkaralım herhangi bir (r, ϕ) noktasından yiken parçacığımızın Kartezyen koordinatları (x, y) 'yi

$$x = r \cos \phi = \frac{p \cos \phi}{1 + \varepsilon \cos \phi} = \frac{p}{1 + \varepsilon \cos \phi} - \frac{p/\varepsilon}{1 + \varepsilon \cos \phi}$$

$$y = r \sin \phi = \frac{p \sin \phi}{1 + \varepsilon \cos \phi}$$

olarak yazabiliriz. x denkleminde

$$\frac{1}{1 + \varepsilon \cos \phi} = \frac{\varepsilon}{p} \left(\frac{p}{\varepsilon} - x \right) = \left(1 - \frac{\varepsilon x}{p} \right)$$

$$\cos \phi = \frac{x/p}{1 - \frac{\varepsilon x}{p}}$$

elde ederiz. y denkleminde de

$$\sin \phi = \frac{y/p}{1 - \frac{\epsilon x}{p}}$$

elde ederiz. Bu ifadeleri

$$\cos^2 \phi + \sin^2 \phi = 1$$

eşitliğinde yerleştirirsek kartezyan koordinatlar için

$$\frac{(x/p)^2}{\left(1 - \frac{\epsilon x}{p}\right)^2} + \frac{(y/p)^2}{\left(1 - \frac{\epsilon x}{p}\right)^2} = 1$$

denklemini buluruz. Bu denkleme biraz sadeleştirelim

$$\frac{x^2}{p^2} + \frac{y^2}{p^2} = \left(1 - \frac{\epsilon x}{p}\right)^2 = 1 - \frac{2\epsilon x}{p} + \frac{\epsilon^2 x^2}{p^2}$$

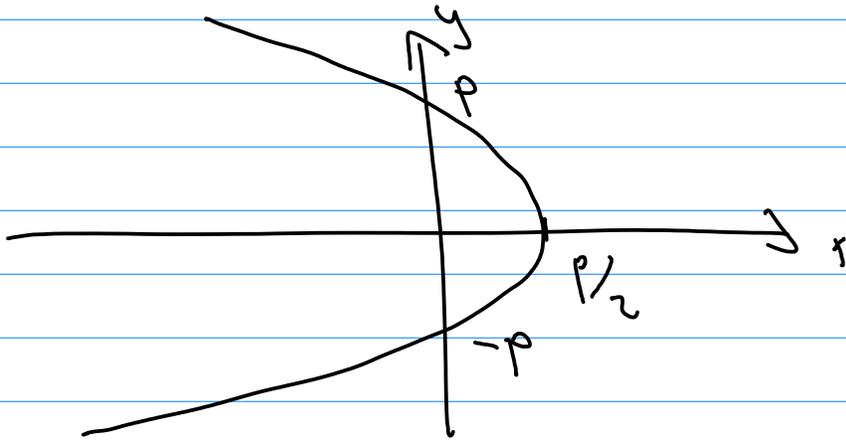
$$\frac{x^2}{p^2}(1 - \epsilon^2) + \frac{2\epsilon x}{p} + \frac{y^2}{p^2} = 1$$

Buluruz. $\epsilon = 1$ ($E = 0$) durumunda, bu denklem

$$\frac{2x}{p} + \frac{y^2}{p^2} = 1 \Rightarrow x = \frac{p}{2} - \frac{y^2}{2p}$$

halini alır. Bu bir parabol denklemdir.

parabolün yörüngesi



ε elindedir. $\epsilon \neq 1$ için,

$$\frac{x^2}{p^2(1-\epsilon^2)} + \frac{2\epsilon x}{p} + \frac{y^2}{p^2} = 1$$

denklemini

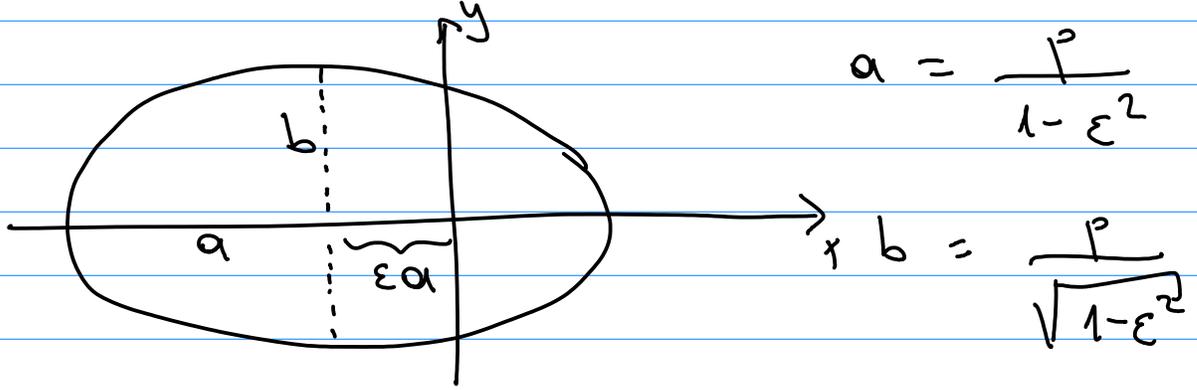
$$\frac{1-\epsilon^2}{p^2} \left[x^2 + \frac{2\epsilon p}{1-\epsilon^2} x \right] + \frac{y^2}{p^2} = 1$$

$$\Rightarrow \frac{1-\epsilon^2}{p^2} \left(x + \frac{\epsilon p}{1-\epsilon^2} \right)^2 - \frac{\epsilon^2}{1-\epsilon^2} + \frac{y^2}{p^2} = 1$$

$$\Rightarrow \frac{1-\epsilon^2}{p^2} \left(x + \frac{\epsilon p}{1-\epsilon^2} \right)^2 + \frac{y^2}{p^2} = \frac{1}{1-\epsilon^2}$$

$$\Rightarrow \frac{\left(x + \frac{\epsilon p}{1-\epsilon^2} \right)^2}{\left(\frac{p}{1-\epsilon^2} \right)^2} + \frac{y^2}{\left(\frac{p}{1-\epsilon^2} \right)} = 1$$

$\epsilon < 1$ için sol taraftaki iki terim de pozitifdir. Bu ifade bir parabolün ifadesidir.



ϵ ve p 'nin

$$p = \frac{M^2}{M\alpha} \quad \text{ve} \quad \epsilon = \left(1 + \frac{2M^2 E}{M\alpha^2}\right)^{1/2}$$

tanımlarını kullanırsak

$$a = \frac{M^2}{M\alpha} \frac{1}{-\frac{2M^2 E}{M\alpha^2}} = -\frac{\alpha}{2E} \Rightarrow \boxed{E = -\frac{\alpha}{2a}}$$

$$b = \frac{M^2}{M\alpha} \frac{1}{\sqrt{\frac{2M^2 E}{M\alpha^2}}} = \frac{M}{M\sqrt{2E}}$$

Yukarıdan da görüneceği üzere, parçacığın enerjisi yörüngenin yarıbüyük (a) eksenini belirler. A çısal momentumu ise yarı küçük eksenini (b) belirler.

ϵ un reel sayı olması için

$$1 + \frac{2M^2 E}{M\alpha^2} \geq 0$$

olmalıdır $E < 0$ olmasını da kullanırsak

$$M^2 \leq \frac{M\alpha^2}{2|E|}$$

buluruz. $M^2 = \frac{M\alpha^2}{2|E|}$ değeri için

$$\frac{p}{r} = 1 \Rightarrow r = p$$

olacağında yörünge bir daire dir.
Dairesel yörüngeler, belli bir enerjideki
yörüngeler arasında en büyük açısal
momentuma sahip yörüngelerdir.

son olarak da

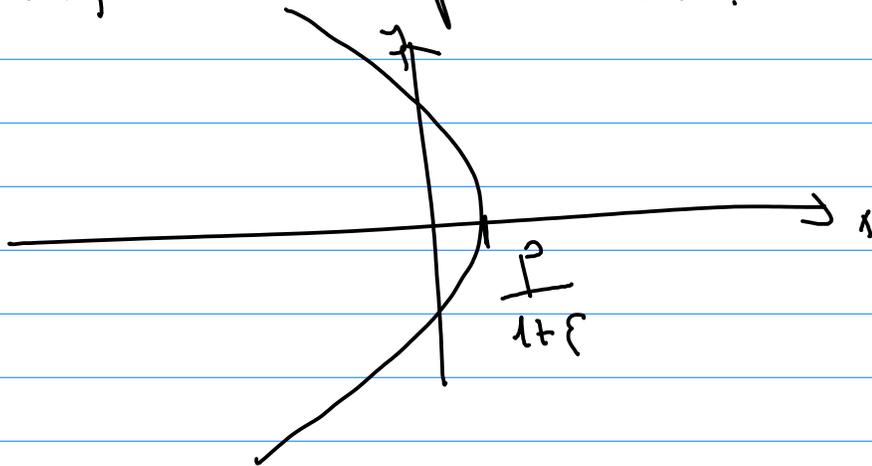
$$\frac{\left(x + \frac{\epsilon p}{1 - \epsilon^2}\right)^2}{\left(\frac{p}{1 - \epsilon^2}\right)^2} + \frac{y^2}{\left(\frac{p^2}{1 - \epsilon^2}\right)} = 1$$

denkleminin $\epsilon > 0$ ($E > 0$) için olan
şekline bakalım Bu durumda yukarıdaki
denklemleri

$$\frac{\left(x + \frac{\varepsilon p}{1 - \varepsilon^2}\right)^2}{\left(\frac{p}{1 - \varepsilon^2}\right)^2} - \frac{y^2}{\left(\frac{p^2}{\varepsilon^2 - 1}\right)} = 1$$

$$\Rightarrow \frac{\left(x - \frac{\varepsilon p}{\varepsilon^2 - 1}\right)^2}{\left(\frac{p}{1 - \varepsilon^2}\right)^2} = 1 + \frac{y^2}{\left(\frac{p^2}{\varepsilon^2 - 1}\right)}$$

olarak da yazabiliriz. Bu durumda da yörünge bir hiperboldür.



Son olarak da sadece $U = -\frac{\alpha}{r}$ potansiyeli için korunan bir nicelikten bahsedelim:

$$\vec{v} \times \vec{M} = \alpha \vec{r}$$

ifadesinin korunduğunu görelim. Bu ifadenin zamana göre türevini alırsak

$$\frac{d}{dt} \left(\vec{v} \times \vec{M} - \alpha \frac{\vec{r}}{r} \right) = \vec{v} \times \vec{M} - \alpha \frac{\dot{r}}{r} + \alpha \frac{r \dot{r}}{r^2}$$

Bu ifade de

$$\vec{v} = \frac{1}{m} \vec{p} = -\frac{1}{m} \frac{\partial U}{\partial \vec{r}} = -\frac{1}{m} \alpha \frac{\vec{r}}{r^3}$$

ve

$$\dot{r} = \dot{\vec{r}} \cdot \hat{r} = \dot{\vec{r}} \cdot \frac{\vec{r}}{r}$$

eşitliklerini kullanırsak

$$= -\frac{\alpha}{m} \frac{\vec{r}}{r^3} \times (\vec{r} \times \vec{p}) - \alpha \frac{\vec{v}}{r} + \alpha \frac{\vec{r}}{r} \frac{(\dot{\vec{r}} \cdot \vec{r})}{r^2}$$

$$= \frac{\alpha}{r^3} \left[-\vec{r} \times (\vec{r} \times \vec{v}) - \vec{v} r^2 + \vec{r} (\vec{v} \cdot \vec{r}) \right]$$

$$= \frac{\alpha}{r^3} \left[-\left[\vec{r} (\vec{r} \cdot \vec{v}) - \vec{v} r^2 \right] - \vec{v} r^2 + \vec{r} (\vec{v} \cdot \vec{r}) \right]$$

$$= 0$$

olduğunu görürüz. Bu korunum yasasını daha önceden olduğu gibi simetrileri kullanarak elde etmedik. Bu korunum yasasının çıkarımını daha sonra göreceğiz.