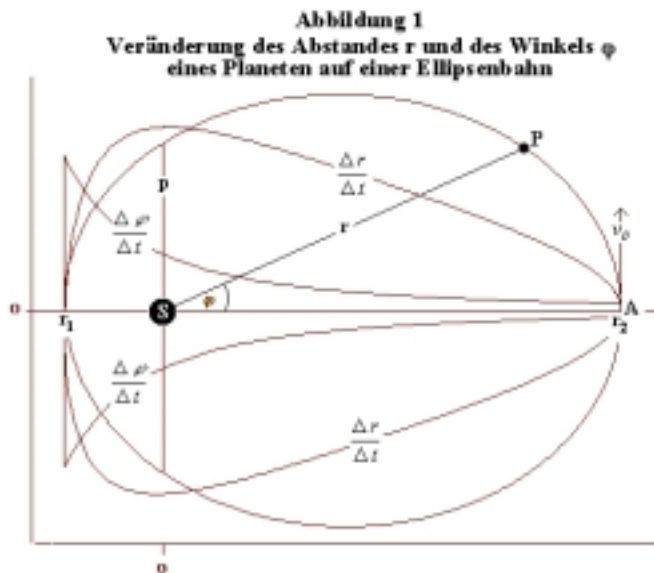


Welche Energie steckt in einer Planetenbahn?¹

Christian Strutz²

Die Position eines Planeten läßt sich mittels Polarkoordinaten mit r und φ bestimmen: Der Radius r ist der Radiusvektor oder die Entfernung zwischen dem Zentralgestirn S und dem Planeten P und φ der Positionswinkel oder das Azimut. Die Bewegung des Planeten zeigt sich durch die Veränderung der Radial- und Azimutalkomponente je Zeiteinheit.

Im Punkt A , der weitesten Entfernung vom Zentralkörper, befindet sich während eines winzig gedachten Zeitraums Δt der zum Maximalradius r_2 senkrechte Geschwindigkeitsvektor v_0 . Bei einem Satelliten läßt sich v_0 mit Raketenantrieb steuern. Niemand weiß aber, woher ein Planet diese *vis insita* bezieht. Vom Urknall?



Ein winziger Schritt weiter, und schon wird die Fahrtrichtung des Planeten durch die Anziehungskraft der Sonne umgelenkt und in eine Umlaufbahn gezwungen, wenn er nicht schnell genug ist, ihr zu entfliehen. So ändert sich der Radius r , der Winkel φ und, durch die Kombination der beiden Änderungen, die resultierende Geschwindigkeit v .

Die Radialgeschwindigkeit $\Delta r/\Delta t$ vergrößert sich kontinuierlich bis zu ihrem Maximum bei $\varphi = 90^\circ$, um dann rapide auf Null im Perihel zu fallen. Auf dem Weg zurück zum Aphel erfolgt der gleiche Verlauf mit negativem Vorzeichen.

Auch die Winkelgeschwindigkeit $\Delta\varphi/\Delta t$ zeigt einen Anstieg vom Aphel zum Perihel und, auf dem Rückweg, eine Verringerung vom Perihel zum Aphel. Ihr Verlauf erinnert an die Hyperbelform des Entfernungsgesetzes. Dies ist nicht verwunderlich, denn $\Delta\varphi/\Delta t$ erweist sich als äqui-

valent zum Quotienten zwischen der Flächenkonstanten B und dem Quadrat der Entfernung r .

$$(1) \quad \frac{\Delta \varphi}{\Delta t} \approx \frac{|B|}{r^2}$$

Umgekehrt, wenn wir $\Delta\varphi/\Delta t$ infinitesimal zu $d\varphi/dt$ reduzieren und mit r^2 multiplizieren, erhalten wir den Flächensatz in Polarkoordinaten:

$$(1.1) \quad r^2 \cdot \frac{d\varphi}{dt} = B.$$

So zeigt auch der Flächensatz den Zusammenhang zwischen dem Entfernungsgesetz und einer Planetenbahn.

Betrachten wir nun den energetischen Aspekt dieses Zusammenspiels nach der NEWTONschen Gravitationsformel: Sonne und Planet ziehen sich durch ihre Anziehungskraft um den Betrag $dr = r_0 - r_1$; $r_0 > r_1$ wechselseitig an. Dann ist die Energie, die zur Verkürzung der Entfernung notwendig ist:

$$\begin{aligned} dF &= GM \cdot \frac{m}{r^2} \cdot dr; \\ (2) \quad F &= GM \cdot m \cdot \int_{r_0}^{r_1} \frac{1}{r^2} \cdot dr; \\ &= GM \cdot m \cdot \left(\frac{1}{r_0} - \frac{1}{r_1} \right); \end{aligned}$$

mit GM als dem Produkt der Gravitationskonstanten G mal der Masse M der Sonne als Zentralkörper.

Wenn der Abstand zwischen dem Planeten und der Sonne geringer wird, hat dies die Zunahme der Geschwindigkeit des Planeten von v_0 auf v_1 zur Folge. Die Steigerung der Bewegungsenergie ist

$$(3) \quad dK = m \cdot \frac{dv}{dt} \cdot v \cdot dt = m \cdot v \cdot dv.$$

Diese kinetische Energie ist das Integral der Geschwindigkeit von v_0 bis v_1 :

$$(3.1) \quad K = m \cdot \int_{v_0}^{v_1} v \cdot dv = m \cdot \left(\frac{v_1^2}{2} - \frac{v_0^2}{2} \right).$$

Beide Energie-Formen gehen ständig ineinander über, d.h. sie befinden sich in konstanter Wechselbeziehung, so daß die Gesamtenergie des Planeten $A = F = -K$:

