

# Waagerechter Wurf im Gravitationsfeld

Wasilij Barsukow, Januar 2010  
w.barsukow@wwu.de

Situation: Man steht auf einem Berg auf der Erde und wirft waagrecht einen Stein mit der Masse  $m$  und der Geschwindigkeit  $v$  von sich weg. Dabei bewegt sich dieser unter der Annahme eines homogenen Gravitationsfeldes, wie gewöhnlich angenommen, auf einer sogenannten *Wurfparabel*. Tatsächlich haben wir allerdings ein Gravitationsfeld, das mit  $\frac{1}{r^2}$  abnimmt und somit bewegt sich dieser Stein auf einer *Kepler-Ellipse*:

Aus dem Zwei-Körper-Problem ist bekannt:  $r(\varphi) = \frac{p}{1+\varepsilon \cos \varphi}$ . Diese Ellipse kann man auch einmal der einfacheren Rechnung wegen drehen:  $r(\varphi) = \frac{p}{1+\varepsilon \cos(\varphi+\varphi_P)}$ . Sei  $\varphi_P = \frac{\pi}{2}$ . Dann ergibt sich nach den Formeln der Trigonometrie:  $r(\varphi) = \frac{p}{1-\varepsilon \sin(\varphi)}$ .

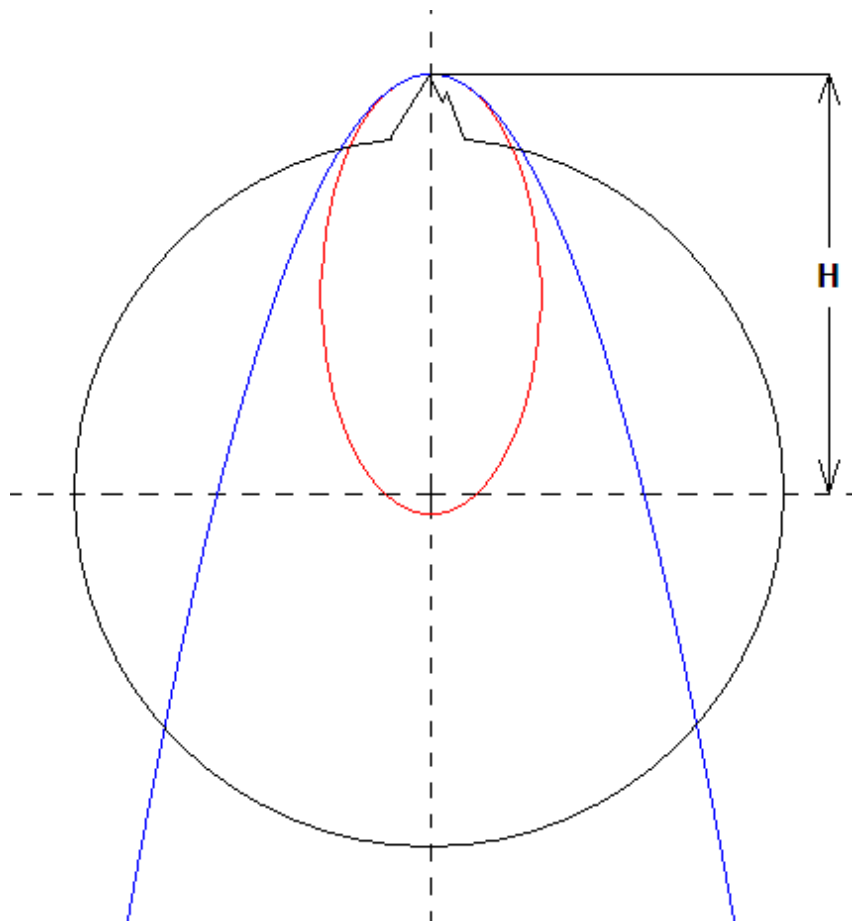


Abbildung 1: Skizze

Wir wissen (vgl. Abb.):  $r\left(\frac{\pi}{2}\right) = \frac{p}{1-\varepsilon} = H$ . Aus der Lösung des Kepler-Problems ist auch bekannt, dass  $p = \frac{L^2}{m^2 GM}$ .  $L$  ist dabei der Drehimpuls des Steins, der sich ja nicht ändert:  $L = Hmv$ :  $p = \frac{m^2 H^2 v^2}{m^2 GM} = \frac{H^2 v^2}{GM}$ . Aus der ersten Beziehung erhalten wir dann  $\varepsilon = 1 - \frac{p}{H} = 1 - \frac{Hv^2}{GM}$ .

Die Ellipse hat eine Darstellung in kartesischen Koordinaten, denn  $r = \sqrt{x^2 + y^2}$  und

$\tan \varphi = \frac{y}{x}$ . Damit:

$$\begin{aligned}\sqrt{x^2 + y^2} &= \frac{p}{1 - \varepsilon \cdot \frac{\frac{y}{x}}{\sqrt{1 + \frac{y^2}{x^2}}}} \\ &= \frac{p}{1 - \frac{\varepsilon y}{\sqrt{x^2 + y^2}}} \\ \sqrt{x^2 + y^2} - \varepsilon y &= p \\ x^2 + y^2 &= p^2 + 2p\varepsilon y + \varepsilon^2 y^2 \\ 0 &= y^2(\varepsilon^2 - 1) + 2p\varepsilon y + p^2 - x^2 \\ y &= \frac{-p\varepsilon \pm \sqrt{x^2(\varepsilon^2 - 1) + p^2}}{\varepsilon^2 - 1}\end{aligned}$$

Interessant ist hier im folgenden nur das negative Vorzeichen, weil es der oberen Halbelipse entspricht.

Nun kann man diese Funktion um  $x = 0$  Taylor-entwickeln:

$$\begin{aligned}y(x) &\approx y(0) + x \cdot y'(0) + \frac{x^2}{2} \cdot y''(0) \\ y(0) &= \frac{-p\varepsilon - p}{\varepsilon^2 - 1} = -p \frac{\varepsilon + 1}{(\varepsilon - 1)(\varepsilon + 1)} = \frac{p}{1 - \varepsilon} = H \\ y'(0) &= 0 \\ y''(0) &= -\frac{GM}{v^2 H^2}\end{aligned}$$

Mit der Definition der Feldstärke  $g = \frac{GM}{H^2}$  ergibt sich tatsächlich eine Wurfparabel:  $y(x) \approx H - \frac{x^2}{v^2} \frac{g}{2}$ . Weiterhin erhält man:

$$\begin{aligned}y'''(0) &= 0 \\ y^{(4)}(0) &= \frac{3GM(v^2 H - 2GM)}{v^4 H^5} = \frac{3g(v^2 - 2gH)}{v^4 H^2}\end{aligned}$$