

Im astronomischen Sprachgebrauch nennt man diesen Minimalwert Periheldistanz und die Richtung von 0 zu dem Perihelpunkt die Ap-sidenlinie. Befindet sich also ein Massenpunkt im Perihel, so ist für ihn:

$$r = r_0$$

Da $r_0 = r \text{ min.}$, so ist $\frac{dr_0}{dt} = 0$. Und wegen $\left(\frac{dr}{dt}\right)^2 = f(r)$ auch $f(r_0) = 0$. Setzen wir in unsere Formeln $r = r_0$, so folgt ferner

$$1) t - p_1 = 0$$

d.h. $p_1 = t^0$ ist die Perihel-Zeit.

$$2) \vartheta + p_2 = 0.$$

Wir setzen $p_2 = -g$. Dann ist g der Winkel zwischen Knotenlinie und Ap-sidenlinie. Ferner hatte sich bereits vorher ergeben

$$3) p_3 = c \cos.$$

Damit sind die x_2, y_2 als Funktionen von $(t-t_0, h, c, g, v, \vartheta)$ gewonnen, wo $t-t_0$ die vom Periheldurchgang aus gezählte Zeit ist. Jetzt erhebt sich die Frage, ob die x_2, y_2 mit den Konstanten durch Berührungstransformation zusammenhängen. Wir hatten in Gleichung ()

$$dS = (y dx) + (t-p_1) dq_1 - p_2 dq_2 - p_3 dq_3$$

Daraus folgt

$$(y dx) = dS - (t-t_0) - g dc + c \cos \vartheta d\vartheta$$