

Deshalb ergibt sich aus

$$\frac{1}{a} x_2 = \sum K A \sin(v\lambda + v_1 \omega_1 + v_2 \omega_2)$$

$$B = KA, \text{ wenn } K = v - v_1 - v_2 \neq 0,$$

und aus

$$\frac{1}{a} x_1 = \sum K B \cos(v\lambda + v_1 \omega_1 + v_2 \omega_2)$$

folgt

$$A = K B, \quad K^2 = 1 \text{ und } A = B$$

wenn wir $K > 0$ voraussetzen. Für x_3 ergibt sich, dass $K = 0$, d.h. $v = v_1 + v_2$ sein muss. Ersetzen wir ω_2 durch $\omega_2 - \pi$, so bleiben x_1 und x_2 ungeändert, während x_3 das Vorzeichen wechselt; das ist nur möglich, wenn für x_1 und x_2 : $v_2 \equiv 0$ (mod 2), für x_3 dagegen v_2 ungerade ist.

3 Reihenentwicklungen für zwei Planeten.

Betrachten wir jetzt zwei Planeten: m_0 mit den Koordinaten x_1, x_2, x_3 und m_1 mit den Koordinaten x'_1, x'_2, x'_3 , so lassen sich nach dem vorigen Paragraphen sowohl x_α als x'_α in Fourierreihen der Form $f(\lambda | \xi_i, \eta_i)$ bzw. $f(\lambda' | \xi'_i, \eta'_i)$ entwickeln, wo die ξ_i von der Grössenordnung der Exzentrizität e , die η_i von der Grössenordnung der Neigung q sind. Dann lässt selbstverständlich

$$(H H') = x_1 x'_1 + x_2 x'_2 + x_3 x'_3$$

eine derartige Reihenentwicklung $f(\lambda \lambda' | \xi_i, \eta_i, \xi'_i, \eta'_i)$