

GR 21: Grundlegende Probleme II

Zeit: Freitag 14:15–14:30

Raum: HS 6

GR 21.1 Fr 14:15 HS 6

Ergänzung des Dritten Keplerschen Gesetzes — •KLAUS MAIBAUM — Collenberg, Deutschland

Seine Ergänzung durch die Raumzeit-Krümmungs-Konstante $1/(\pi/3)^2$ führt zur universellen Form $T^2/a^3=1$ für alle Zentripetalsysteme. $a^3=(2 \cdot \sqrt{\pi^2/6})^3=2,56509966^3=16,87767926=T^2$ (mit Umlaufbahn 2π / Kreisbahngeschwindigkeit ($v=\sqrt{r \cdot 1/g^2}$, mit Gleichsetzung von $r=g!$)) $=((2 \cdot \sqrt{\pi^2/6}) \cdot 2\pi / \sqrt{(2 \cdot \sqrt{\pi^2/6}) \cdot 4 \cdot (\pi^2/6) \cdot 1/(\pi/3)^2})^2 = ((2,56509966 \cdot 2 \cdot \pi / \sqrt{2,56509966 \cdot 6,57973627 \cdot 0,911890652})^2 = 16,87767926$. Der zentrale Eulersche Grenzwert der Reihe der reziproken Quadratzahlen $\sum \pi^2/6$ spiegelt das Gravitationsfeld über seine gesamte Ausdehnung wider. Für die großen Halb-

achsen ist der absolute mathematische Betrag für die Gesamt-Wurzel aus $\sum \pi^2/6$ einzusetzen: in Anlehnung an trigonometrische Funktionen mit Wurzel -1 zur Lösung kubischer Gleichungen, weil auch die Perihelbewegung den Raum erweitert (offene Rosettenbahn). Das Rechenwerk stellt den neutral definierten Ideal-Kosmos einer vierdimensionalen Raumzeit zur Einsteinschen Allg. Relativitätstheorie dar und definiert das Zusammenspiel von v , g , r , T , E , letztlich m , M und G = die Raumzeit-Krümmungs-Konstante selbst. Es erzeugt eine Quantelung des Bahndrehimpulses für Planetenbahnen und verleiht der stationären Schrödinger-Gleichung erstmals einen Zeitbezug. Jene hat bei der Erweiterung um $2(r) \cdot 4(g) = \dots / 8 \cdot (m \cdot L^2)$ Pate gestanden, auch bei der Anpassung von g $6,57973627 \cdot (0,911890652)$ auf $6 =$ natürliche n für ganzzahlige Vielfache.