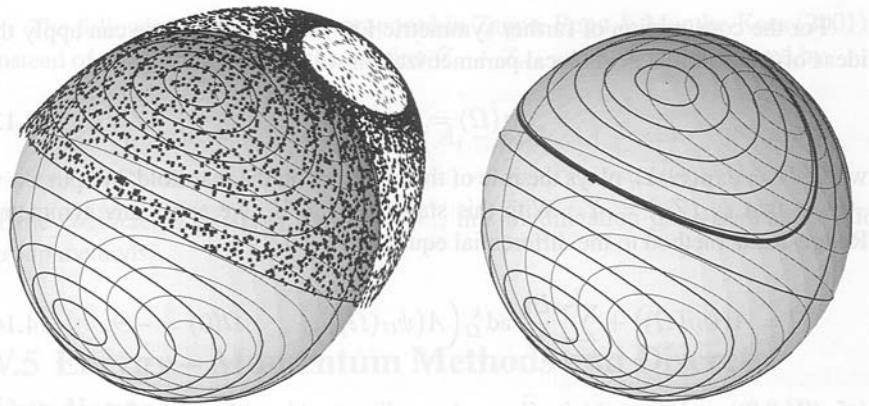


Lokale Koordinaten und symmetrische Integration



© Hairer, Lubich, Wanner 2002

Bewegung des Starrkörpers im \mathbb{R}^3

Trapezregel $h = 0.4$, $N = 5000$

Tangentialraumparametrisierung

links: $a = y_n$, rechts: symmetrisch



Martin-Luther-Universität Halle-Wittenberg, FB Mathematik und Informatik
Martin Arnold: Geometrische Zeitintegration (SoS 2004)