

Estructura Dinámica de la Resonancia Planetaria 2:1

J. Correa¹ y C. Beaugé¹

¹ Observatorio Astronómico de Córdoba, Córdoba, Argentina

En los últimos años diversos trabajos han estudiado sistemas extrasolares resonantes (e.g. GJ876, HD82943, HD73526), la mayor parte de los cuales corresponden a una conmensurabilidad de movimientos medios (RMM) 2:1. Todos estos sistemas parecen estar capturados en los que llamamos de "corrotacin apsidal" (ACR), configuración que esta caracterizada por una libración simultánea de ambos ángulos críticos.

Aunque existen varios estudios sobre la posición y estabilidad de los ACR, solo recientemente hemos comenzado a analizar la estructura del espacio de fase alrededor de estas soluciones (e.g. Marzari et al. 2006, Michtchenko et al. 2008). Estos trabajos han mostrado la existencia de varias familias de órbitas periódicas y diferentes regímenes de movimiento, separados por delgadas camadas de movimiento caótico. En esta comunicación presentamos un estudio numérico de algunas de estas características topológicas, en especial las familias σ y $\Delta\varpi$, así como familias de resonancias secundarias entre ambas frecuencias.