

Alabeos en los discos galácticos

M. P. Agüero¹ y R. Díaz²

¹ Observatorio Astronómico de Córdoba, Córdoba, Argentina

² Gemini Observatory, La Serena, Chile

Los discos galácticos pueden presentar perturbaciones a la distribución axisimétrica del gas y las estrellas. Una de ellas es el apartamiento de las órbitas galácticas respecto al plano ecuatorial, llamada Alabeo. En este trabajo generamos modelos simples de discos con esta perturbación a fin de analizar el efecto de los alabeos en la curva de rotación y su influencia en las determinaciones de masa. Presentamos el efecto de dos tipos de alabeos, aquel que se presenta sólo en los radios externos de las galaxias y aquellos que se manifiestan a lo largo de todo el disco. En ambos casos, observamos un incremento ficticio de la velocidad radial y por tanto de la masa inferida. En el caso de un alabeo externo, el alabeo produce una pendiente positiva en las zonas externas de la curva de rotación que puede ser mal interpretada como la presencia de un halo de materia oscura. En el caso de un alabeo global, la curva de rotación se ve afectada principalmente en la región media del disco.