

MODELO DE HOT-SPOT EN ESTRELLAS W UMA

E. LAPASSET y R.F. SISTERO

Observatorio Astronómico de Córdoba

Se desarrolló un modelo simple de una zona caliente plana sobre una de las componentes de sistemas binarios cerrados. Las asimetrías de los eclipses, las diferencias de flujos en los máximos de la curva de luz y los correspondientes efectos de color se interpretan cuantitativamente en términos del modelo. La aplicación al sistema TY Mensae (W UMa tipo A) permitió localizar una zona caliente en el hemisferio precedente de la componente mayor ubicada en la superficie crítica de contacto próxima al punto lagrangeano interior. Las dimensiones de la mancha indican una superficie relativa del orden del 5% y un exceso de temperatura de 800°K respecto de la componente de mayor tamaño.