

ANALISIS DE LA FOTOMETRIA EN EL LEJANO ULTRAVIOLETA DE
BETA LYRAE

E. LAPASSET

Observatorio Astronómico, Córdoba

El modelo de disco opaco para la componente secundaria de Beta Lyrae demuestra ser válido, no sólo para las curvas de luz N y V, sino también para el lejano ultravioleta; para ello es necesario considerar la dominante radiación por líneas de emisión de la secundaria en el UV, la que ha sido observada espectroscópicamente. Se encuentra una notable evidencia fotométrica de una corona de líneas de emisión en las curvas de luz de 1550 y 1430 Å. En la banda de 1910 Å la emisión de las envolventes externas del sistema aporta alrededor de la mitad de la luz total; en las demás bandas no se detecta con certeza.

Primeramente, se ajustaron las curvas de luz en el UV por un método de correcciones diferenciales, hallándose una geometría muy similar a la anteriormente deducida de las bandas B y V. Luego se encontró una solución general para seis bandas (5500, 4350, 2460, 1910, 1550 y 1430 Å) con una configuración geométrica común a todas. La luminosidad de la secundaria resultó ser entre 10 y 20 veces mayor que la primera en las longitudes de onda más cortas, Esto parece concordar con la suposición de que una estrella de la secuencia principal no es una estrella colapsada o agujero negro, es la masa central del disco.