

EVOLUTIONARY EFFECTS IN CLOSE BINARY SYSTEMS

JORGE SAHADE *

Observatorio Astronómico, La Plata, Argentina

El presente trabajo se ocupa esencialmente del problema de las masas máximas que se han observado, y de algunos sistemas binarios cercanos de tipo temprano.

1. El problema de la evolución de sistemas binarios cercanos conduce al autor a considerar la cuestión de cuán masiva puede ser una estrella, cuestión que ha sido tratada recientemente, desde el punto de vista teórico, por Schwarzschild y Härm. El análisis de los resultados observacionales que se consideran como evidencias que contradicen los resultados teóricos, permite concluir que tal contradicción en realidad no existe. Hasta la fecha no se han observado estrellas de mayor masa que $65 \odot$, masa estable máxima según la teoría.

2. Se analizan varios sistemas tempranos (β Lyrae, HD 47129, AO Cassiopeiae, V 448 Cygni, β Scorpii, ϵ Orionis, α Virginis, V 453 Cygni, Boss 4444, V 382 Cygni, Y Cygni), desde el punto de vista de la evolución estelar.

3. Se formulan observaciones con respecto a los sistemas que pertenecen al grupo 3 del esquema de clasificación propuesto por el autor y también con respecto al sistema X Carinae.