

EVIDENCIA OBSERVACIONAL ACERCA DE LA PERDIDA DE
MASA EN GIGANTES ROJAS DE NGC 7789

J.J. CLARIA

Instituto de Física de la Universidad Federal de
Río Grande do Sul, Porto Alegre, Brasil

La masa media del "clump" en NGC 7789 es estimada en 0.6 masas solares a partir de datos fotométricos en el sistema VDO. Al comparar este valor con la masa correspondiente al punto de desvío de la secuencia principal, se plantean las siguientes posibilidades: 1) la masa media del clump ha sido considerablemente subestimada, 2) la masa media del clump es correcta, lo que implica que las estrellas rojas del cúmulo pierden parte de su masa en algúna etapa de evolución avanzada. Un análisis de todos los parámetros que directa o indirectamente intervienen en la determinación de la masa del clump. confirma la segunda posibilidad.