

VIENTOS MHD ANISOTROPOS

N. Rotstein (IAFE, CONICET), C.Ferro Fontán (INFIP, CONICET)

La anisotropía en los vientos estelares suele introducirse a través de un parámetro de asimetría de masa, manteniendo esféricas las superficies alfvénicas. Sin embargo, mas allá de cierta simplificación matemática que este procedimiento implica, el formalismo presenta algunas características que merecen ser revisadas. En este trabajo se cambia el enfoque tradicional, introduciendo la anisotropía a través de la función de Mach-Alfvén y no del perfil de densidad de masa. A modo de ilustración se resuelve el problema de un viento embebido en un campo puramente radial. Los resultados obtenidos se discuten a la luz de las observaciones y de la estabilidad de los modelos.

EVOLUCION DE ESTRELLAS MASIVAS DE POBLACION I

L. Althaus, O. G. Benvenuto (FCAGLP)

Se presentan los resultados evolutivos computados para estrellas masivas de **Población I** con masas desde 2 hasta $60 M_{\odot}$ desde la secuencia principal de edad cero hasta el encendido de las reacciones de quema de carbono. Se ha calculado las opacidades radiativas a partir del trabajo de Rogers e Iglesias, el cual presenta grandes diferencias respecto de las tablas anteriormente consideradas. Las opacidades conductivas se tomaron de los trabajos de Hubbard y Lampe para bajas densidades y de los de Itoh para altas densidades. Las pérdidas de energía por emisión de neutrinos se tomaron a partir de los trabajos de Itoh. Las ecuaciones de evolución de las abundancias químicas se han resuelto a partir del esquema implícito de Arnett y Truran. Los *tracks* evolutivos obtenidos tienen una razonable concordancia con los que se encuentran en la literatura (por ejemplo los trabajos de Maeder y colaboradores) a pesar de que nuestro programa aún se encuentra en etapas de preparación.