NUEVAS MEDIDAS DE LA POLARIZACION LA SN 1987A

O. Benvenuto, C. Feinstein, M. Mendez (FCAGLP, CIC, CONICET)

Se presentan nuevas medidas de la polarización de la SN 1987a. Estas indican que los efectos del material en la línea de la visual hacia SK -69° 202 es mayor que lo supuesto anteriormente. Se discute entonces cual fue la evolución de la polarización durante los primeros meses a partir de considerar una componente foreground diferente a la analizada en trabajos anteriores. Los resultados obtenidos indicarían que la componente observada en el segundo mes de la explosión podría ser explicada por inestabilidades Rayleigh-Taylor o por interacción con material que tendría la misma simetría que el anillo descubierto por el Space Telescope.

FOTOMETRIA CCD DE ESTRELLAS NSV

C.E. Lopez, R. Gil Hutton (OAFA, YSO)

Como parte de un programa destinado a efectuar un control estricto de los catálogos relacionados con estrellas variables (confirmadas o sospechosas), es que hemos iniciado la observación sistemática de estrellas NSV (New Suspected Variables) ubicadas en el hemisferio sur. El proyecto pretende confirmar definitivamente la supuesta variabilidad de dichas estrellas, mejorar cartas de identificación y suministrar, ademas, información astrométrica precisa.

A CODE TO COMPUTE STELLAR MASSES IN THE HR DIAGRAM

G. Baume, S. Paoli, R.A. Vázquez, A. Feinstein (FCAGLP, PROFOEG -CONICET)

We describe a code to determine the initial and present mass of a star in the HR diagram. The code is based on an interpolation procedure between the two adjacent evolutionary tracks where the star is situated according to its luminosity and temperature (from Mv and CI). With a few modifications the code may be used with any set of evolutionary tracks. The mass obtained from the present position of the star in the HR diagram, may be rather ambiguous considering that it can be positioned in any of all the possible loops predicted by the theory of the evolution. Our code takes into account all posible solutions.