

# NUBES DE POLVO EN CUMULOS GLOBULARES

## DUST CLOUDS WITHIN GLOBULAR CLUSTERS

J.C. Forte<sup>1,2</sup> y M. Méndez<sup>2</sup>

1 Instituto de Astronomía y Física del Espacio (CONICET)

2 Facultad de Ciencias Astronómicas y Geofísicas, UNLP

PROFOEG

**RESUMEN:** Se presentan los resultados de un survey CCD multi-color que incluyó diez cúmulos globulares australes. La sustracción de la contribución al brillo integrado originada en las estrellas de la secuencia principal no resuelta, permitió la detección de zonas con deficiencia de brillo. El comportamiento de la extinción aparente en las bandas BVRI sólo puede explicarse si se trata de nubes de polvo ubicadas en el interior de los cúmulos. Se discuten los factores geométricos y de scattering que explican tal comportamiento. Se hace una estimación preliminar de las masas involucradas. Los tamaños y extinciones típicas son del orden de 0.25 parsecs (diámetro) y 2.5 magnitudes respectivamente.

**ABSTRACT:** We present the results of a CCD survey of ten southern globular clusters. Image processing shows the existence of dark regions which may be the results of the presence of dust clouds. The behaviour of these cloud candidates in the BVRI bands can be explained as the result

of the combination of geometric (i.e. position) and scattering effects. The intrinsic extinctions derived from model fittings range from 1 to 5 magnitudes in the visual while the average size is close to 0.25 parsecs in diameter.