

ESPECTROSCOPIA DEL COMETA HALLEY

Orlando Naranjo, Francisco Fuenmayor e Ignacio Ferrín

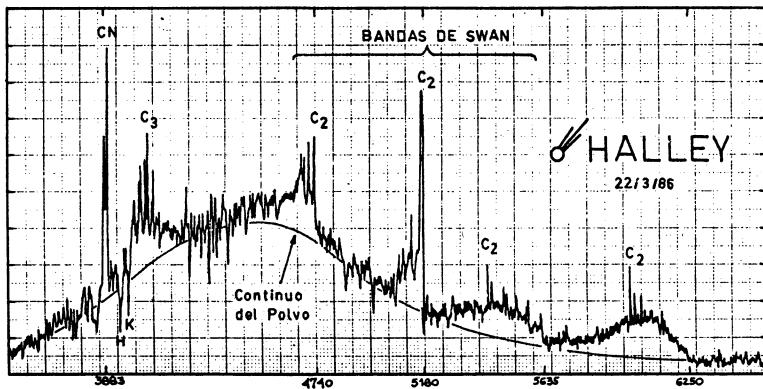
Universidad de Los Andes, Venezuela

Pablo Bulka y Claudio Mendoza

Centro Científico IBM, Venezuela

RESUMEN. Se reportan observaciones espectroscópicas del cometa Halley. Los espectros fueron tomados usando el espectrógrafo del telescopio reflector de 1 metro del Observatorio Nacional de Venezuela. Se utilizó óptica azul, con una red de difracción de 600 líneas/mm, obteniéndose una dispersión de 74.2 Å/mm y una resolución de 2.5 Å, en el rango espectral de 3500 a 6500 Å. Seis placas fueron tomadas con emulsión IIa-0 y dos con IIa-D. Los tiempos de exposición fueron entre 10 y 150 minutos. El cometa se encontraba entre 0.70 y 1.04 UA del Sol, y entre 1.28 y 0.73 UA de la Tierra.

Las emisiones más prominentes en el espectro, son las del CN, C₂, y C₃. Otras emisiones detectadas corresponden a CH, NH₂ y Na. Los espectros muestran un fuerte continuo, indicando un contenido significativo de polvo. Se detectó mayor intensidad del continuo, en la dirección anti-solar, lo cual es evidencia de la cola de polvo.



Key words: COMETS-HALLEY — SPECTROSCOPY

Ignacio Ferrín, Francisco Fuenmayor y Orlando Naranjo: Universidad de Los Andes, Grupo de Astrofísica, Mérida 5101, Venezuela.

Pablo Bulka y Claudio Mendoza: IBM de Venezuela, Apartado 88, Caracas 1010, Venezuela.