

ESPECTROSCOPIA DEL COMETA HALLEY

Orlando Naranjo, Francisco Fuenmayor e Ignacio Ferrín

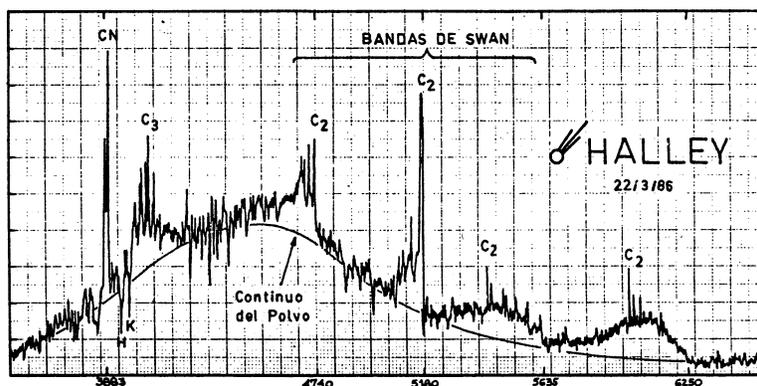
Universidad de Los Andes, Venezuela

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.