



## Press Conference

On March 19, a Press Conference was held at ESO in Garching. It consisted of two parts. During the first part, Dr. R. Wilson, Prof. L. Woltjer, Drs. D. Enard and J.-P. Swings (upper right picture, from left to right) presented ESO's VLT project to the press. After this presentation, participants of the 2nd ESO/CERN Symposium on "Cosmology, Astronomy and Fundamental Physics", which took place from 17 to 21 March in Garching, gave a summary on the topics discussed at the symposium (lower picture, from left to right: Profs. L. van Hove, CERN; L. Woltjer, ESO; S. Chandrasekhar, The Enrico Fermi Institute, University of Chicago; D. V. Nanopoulos, CERN, and G. Setti, ESO).

## ALGUNOS RESUMENES

### Rápidos cambios en la cola de $\text{CO}^+$ del Cometa Halley

Desde mediados de febrero se han llevado a cabo regularmente observaciones del Cometa Halley en ESO en La Silla. Sin embargo, por la presencia de la Luna en el período del 23 de febrero a 3 de marzo, se tomaron medidas especiales para suprimir la influencia adversa del fondo de cielo. Las observaciones con la Cámara CCD de Gran Campo se hicieron a través de filtros ópticos estrechos centrados a longitudes de onda cercanas a las emisiones espectrales de los principales componentes de la(s) cola(s) gaseosa(s). La figura en página 6 muestra dos de

las exposiciones efectuadas el 3 y 4 de marzo a través de un filtro de 7 nm de ancho centrado a 426 nm en luz violeta que registra la emisión producida por iones de monóxido de carbono ( $\text{CO}^+$ ). Con objeto de mostrar la extensión de la cola en su totalidad, cada imagen consta de dos exposiciones de 40 minutos. Los pixels se indican a lo largo de los bordes; cada pixel mide 31 segundos de arco. La distancia del cometa al sol era 114 millones de kilómetros y el cometa estaba a 182 millones de kilómetros de la Tierra. La longitud de la cola de  $\text{CO}^+$  es de más de 15

grados, es decir, 50 millones de kilómetros.

Durante el intervalo de 24 horas tuvieron lugar cambios importantes en la estructura de la cola. Nótese también, en la imagen del 4 de marzo, la presencia de colas secundarias que apuntan hacia el Norte (izquierda). Este fenómeno, que fué descubierto por primera vez en ESO el 18 de febrero, se cree que es producido por materia que ha sido liberada por el núcleo del cometa durante una serie de emisiones tras su paso por el perihelio el 9 de febrero de 1986.