

surveys. Much more definite conclusions regarding the cosmological interpretation of redshifts, the origin of heavy-element and Ly α absorption lines, and the relative incidence of common and associated absorption will soon be possible, and one may begin to explore statistically the sizes, cross-sections, and other properties of the absorbing regions.

PERSONNEL MOVEMENTS

STAFF

Arrivals

Europe

WOUTERS, Jacobus (NL), Designer/Draughtsman, 17.1.1983.

DUCHATEAU, Michel (F), Electronics Technician, 1.2.1983.

MAZZARIOL, Severino (I), Electronics Technician, 1.2.1983.

MARGUTTI, Pietro (I), Programmer, 14.2.1983.

SCHENCK, Gloria (F), Receptionist, 1.3.1983.

LUND, Glenn (New Zealander), Engineer/Physicist, 16.3.1983.

Chile

ALLAERT, Eric (B), Systems Analyst/Programmer, 1.3.1983.

ANDREONI, Gaetano (I), Scientific Programmer, 1.3.1983.

Departures

Chile

VAN DEN BRENK, John (Australian), Electronics Technician, 4.3.1983.

FELLOWS

Departures

Europe

WALDTHAUSEN, Harald (D), 11.3.1983.

ASSOCIATES

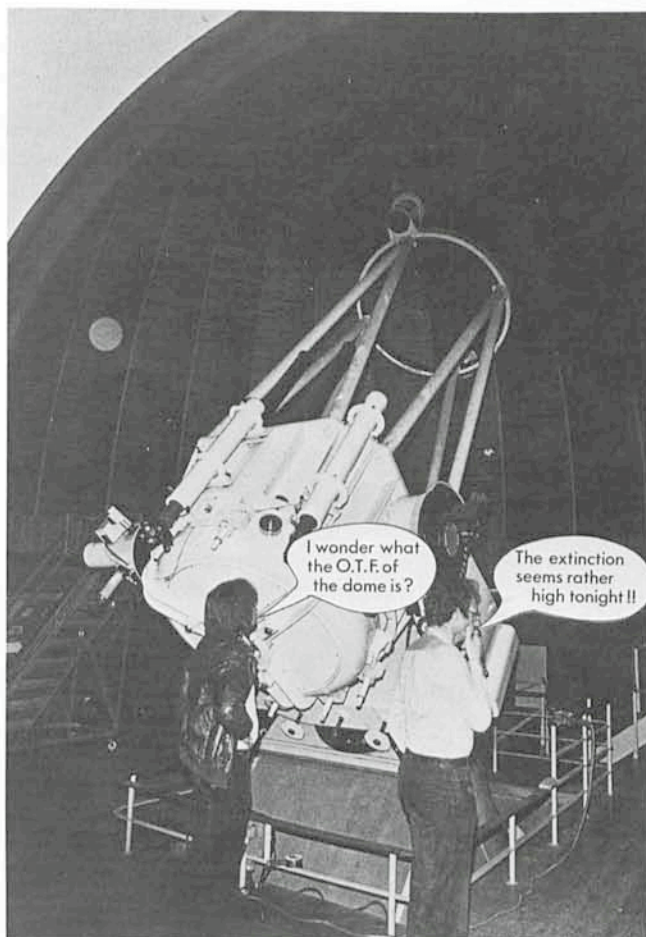
Departures

Europe

CHOUDRY, Amar (USA), 28.2.1983.

Chile

KOORNNEEF, Jan (NL), 31.3.1983.



When engineers observe by themselves! R. Wilson and B. Delabre at the 1.37 m at Merate. Photo O. Citterio.

COOPERANTS

Arrivals

Chile

GONDOIN, Philippe (F), 11.2.1983.

Departures

Chile

DUFLOT, Jean-Christophe (F), 31.1.1983.

ALGUNOS RESUMENES

Llegó a La Silla el telescopio de 2.2 m

El día 19 de enero arribó a Valparaíso el telescopio de 2.2 m a bordo del mercante chileno "Maule". El instrumento fabricado por Zeiss, fue embarcado en el puerto alemán de Bremen. Fue embalado en 46 cajones con un peso total de 112 toneladas. La descarga comenzó de inmediato y duró la noche entera. Al próximo día fueron cargados todos los cajones en 5 camiones que los llevaron a La Silla. El día 21 de enero se descargó el último cajón y todos ellos fueron colocadas en los lugares previstos. Se abrió el cajón que contenía el espejo principal para examinarlo. El espejo se encontraba en perfecto estado.

El montaje del telescopio comenzó el 14 de febrero y se espera que concluirá en julio.

Fibras ópticas en ESO

Durante observaciones experimentales hechas en noviembre de 1982 se llevaron a cabo algunos tests con fibras ópticas en el telescopio de 3.6 m. Para uno de los tests se interconectaron por fibras el foco primario del 3.6 m y el Espectrógrafo Coudé Echelle. Para ese propósito se prepararon tres cables de fibras ópticas, con un largo aproximado de 38 m cada uno y diámetros interiores de 85, 100 y 125 μ .