

Fig. 1: The aluminumizing plant on the first floor of the 3.6 m telescope building (photo C. Madsen).

10 days after fresh coating	average loss between 4034 Å and 5300 Å	= 1 %
	average loss at 3500 Å	= 4 %
after 14 months	average loss between 4034 Å and 5300 Å	= 8.4 %
	average loss at 3500 Å	= 15.6 %

The last mirrors aluminumized are the ones of the 1.5 m Danish telescope, on 23 March, and of the Schmidt telescope, on 27 April. Aluminumization of the 2.2 m telescope mirror is scheduled for May and of the 3.6 m telescope main mirror for the end of August 1983.

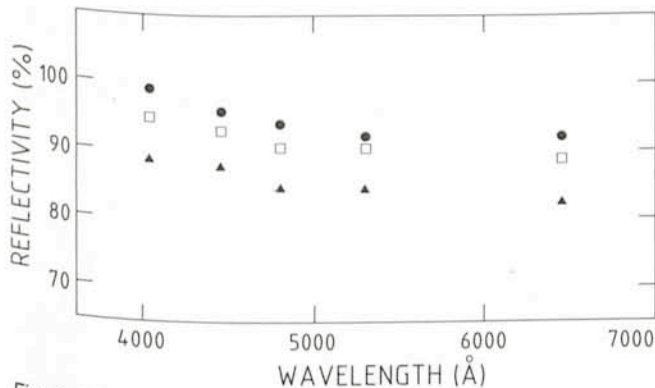


Fig. 2: Changes of reflectivity with time at various wavelengths at the Danish 1.5 m telescope.
 (●) reflectivity as measured immediately after aluminumization of both primary and secondary mirrors.
 (□) reflectivity of the secondary mirror 30 months after realuminization (status in March 1983).
 (▲) reflectivity of the main mirror as measured 30 months after realuminization (status in March 1983).

PERSONNEL MOVEMENTS

STAFF

Arrivals

Chile

BOHL, Thomas (D), Infrared Instrumentation Engineer, 1.7.1983 (in Europe 6 months to 1 year).

RAFFI, Gianni (I), Software Engineer, 25.5.1983 (change of duty station from Garching to La Silla for 6 months).

Departures

Europe

WOUTERS, Jacobus (NL), Designer/Draughtsman, 10.6.1983.

Chile

GIORDANO, Paul (F), Senior Technician in Optics, 15.6.1983.

FELLOWS

Arrivals

Europe

CRISTIANI, Stefano (I), 1.4.1983.

ASSOCIATES

Arrivals

Europe

CHINCARINI, Guido (I), 11.6.1983.

COOPERANTS

Arrivals

Chile

FOING, Bernard (F) 1.3.1983.

BOUVIER, Jerome (F), 22.4.1983.

Cometas – distantes y cercanos

Cometa Halley observado con el telescopio danés de 1,5 m

Quando en 1977 fue publicada la pronosticada órbita del cometa Halley para su reaparecimiento, varios astrónomos comenzaron una búsqueda sistemática para recuperar el objeto. Fuera del honor de ser el primero en ver el cometa, se presenta igualmente un aspecto meramente práctico. Se han planeado no menos de cuatro naves espaciales para captar el cometa en 1986, y por eso es muy importante conocer lo antes posible la órbita exacta del cometa.

Las primeras observaciones acertadas se hicieron con el telescopio de 5 m del Monte Palomar, seguidas en corto plazo por los telescopios de 4 m de Kitt Peak y de 3,5 m de Canada-Francia-Hawai. En 1980 ya se hicieron en ESO los primeros intentos (desafortunados) con placas fotográficas tomadas por el telescopio de 3,6 m y con el telescopio danés de 1,5 m por medio de la cámara electronográfica McMullan. Sin embargo estos intentos estaban condenados al fracaso, pues, y como sabido hoy en día, en aquel entonces la magnitud del cometa correspondía a menos de 25.