

## ECLIPSE TOTAL DE SOL DEL 12 DE NOVIEMBRE DE 1966

Gualberto M. Iannini

y

Arcadio Niell

(Instituto de Matemática, Astronomía y Física,  
Universidad Nacional de Córdoba).

El objeto del presente trabajo es ofrecer a los interesados la información necesaria sobre el eclipse total de Sol del 12 de Noviembre de 1966 y su desarrollo en la parte sur del continente americano.

Los elementos besselianos utilizados nos fueron facilitados por el señor Ralph F. Haupt del Observatorio Naval de Washington y la totalidad de los cálculos fueron efectuados mediante la computadora Mercury-Ferranti del Instituto de Cálculo de la Universidad Nacional de Buenos Aires, que nos facilitó gentilmente su uso.

El tiempo de efemérides fué extrapolado para la fecha del eclipse, considerando en consecuencia que:

$$T.U + 36^{\text{h}}00^{\text{m}} - T.E. (\text{para } 1966.8)$$

Los valores obtenidos fueron volcados sobre un mapa (ver figura) en el cual la zona de totalidad aparece encerrada entre dos líneas casi paralelas que indican los límites norte y sur entre los cuales puede apreciarse el fenómeno, las horas que se indican junto al límite norte corresponden al medio del eclipse total, dadas en tiempo universal, mientras junto al límite sur se da el tiempo de duración en la línea central (que no está dibujada) y la altura a la que se encontrará el sol; además, de 10 en 10 minutos se ha trazado la forma de la sombra de la luna. A partir de las 14 horas 30 minutos, cuando la sombra se interna en el Océano Atlántico los límites de la misma están dados por líneas cortadas por ser valores extrapolados.

En la figura también se han dibujado las curvas de comienzo y fin del eclipse parcial, las primeras con líneas gruesas y las segundas con líneas más finas. Las equidistancias van de 30 en 30 minutos y las horas a las cuales corresponde cada curva están indicadas en el borde del mapa y en tiempo universal.

ECLIPSE TOTAL DE SOL DEL 12 DE NOVIEMBRE DE 1966

