



Eclipse penumbral de Luna, el 25 de mayo de 2013

Visible en América, oeste de Europa y oeste de África. Primer eclipse de la serie Saros 150, compuesta por 71 eclipses

Los instantes de Tiempo Universal (UT), que se presentan a continuación, se han calculado considerando $\Delta T = 67^s.0^*$

Hora UT de la oposición geocéntrica en ascensión recta: $3^h 55^m 06^s.736$

Desarrollo del eclipse:

P1: Principio del eclipse penumbral... $3^h 43^m.2$
Máximo del eclipse penumbral... $4^h 10^m.0$
P4: Fin del eclipse penumbral... $4^h 36^m.9$

A las horas de los contactos con la penumbra (principio y fin del eclipse), la Luna se hallará en el cenit de los lugares cuyas coordenadas geográficas se especifican a continuación; también se facilita el ángulo de posición del punto de tangencia del limbo con el cono de penumbra, contado desde el norte del limbo hacia el este.

Contacto	A.P.	Longitud	Latitud
Primero	358°5	57238° 29' 0 E	57238° 29' 0 N
Último	358°5	57238° 29' 0 E	57238° 29' 0 N

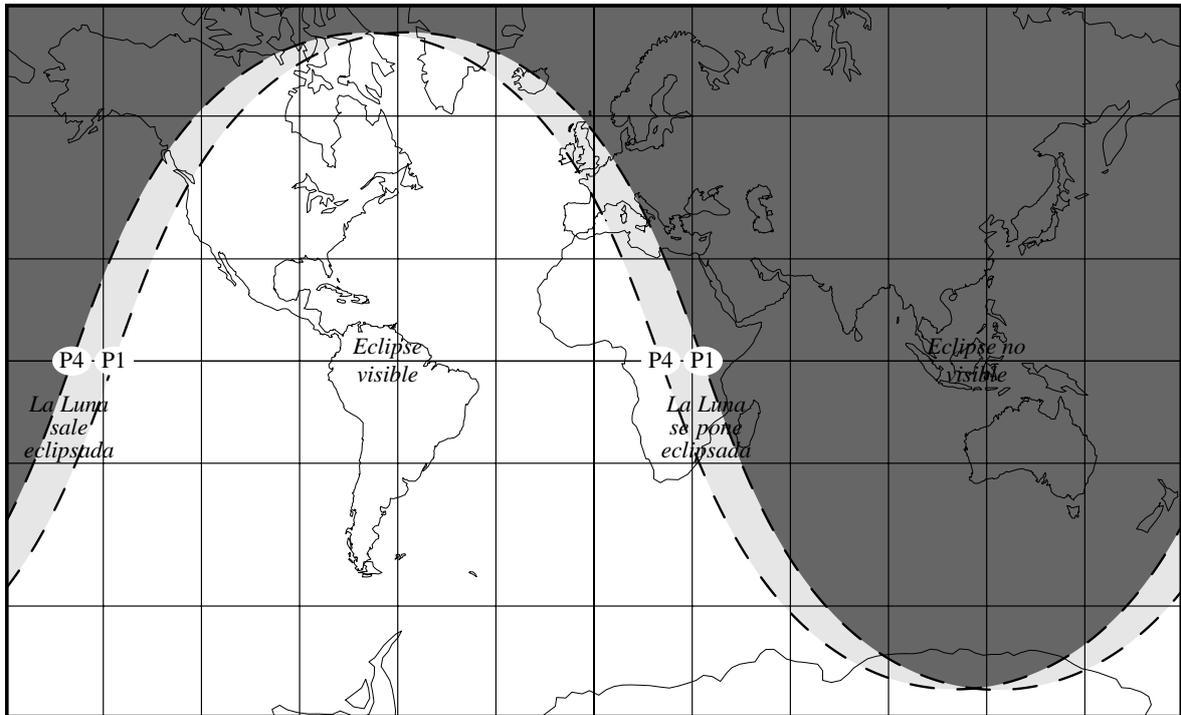
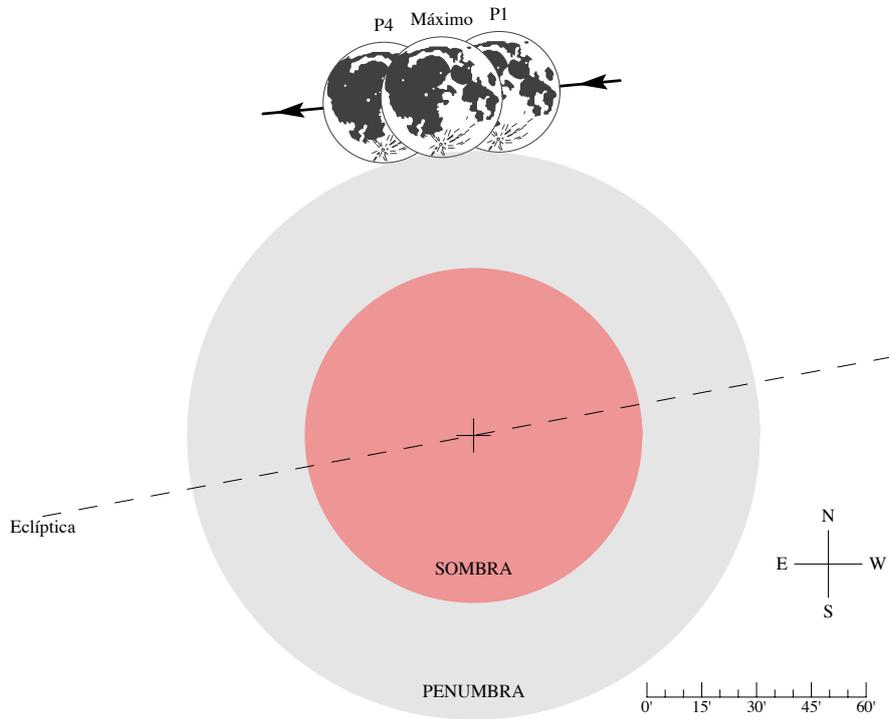
Magnitud del eclipse: 0.04

*Si se desea utilizar un valor más preciso, $\Delta T'$, los datos presentados deben modificarse de la siguiente forma:

- Calcular $\delta T = \Delta T' - \Delta T$, en segundos de tiempo.
- Restar δT a las horas UT presentadas.
- Sumar a las longitudes presentadas los segundos de arco $15.04106865 \times \delta T$, con δT en segundos de tiempo.
- La latitudes no se modifican.



Eclipse penumbral de Luna, el 25 de mayo de 2013



Paralelos y meridianos de 30° en 30°