



## Eclipse parcial de Luna, el 25 de abril de 2013

Visible en Sudamérica, Europa, África, Asia y Australia. Eclipse número 65 de la serie Saros 112, compuesta por 72 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: 20<sup>h</sup> 33<sup>m</sup> 45<sup>s</sup>.680

Desarrollo del eclipse:

P1: Principio del eclipse penumbral... 18<sup>h</sup> 01<sup>m</sup>8  
S1: Principio del eclipse parcial... 19<sup>h</sup> 51<sup>m</sup>9  
Máximo del eclipse penumbral... 20<sup>h</sup> 07<sup>m</sup>5  
S4: Fin del eclipse parcial... 20<sup>h</sup> 23<sup>m</sup>2  
P4: Fin del eclipse penumbral... 22<sup>h</sup> 13<sup>m</sup>3

A las horas de los contactos con la sombra (principio y fin del eclipse parcial), 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 sombra, contado desde el norte del limbo hacia el este.

Contacto	A.P.	Longitud	Latitud
Primero	22° 1	61° 05' 6 E	14° 23' 3 S
Último	5° 4	53° 33' 1 E	14° 28' 0 S

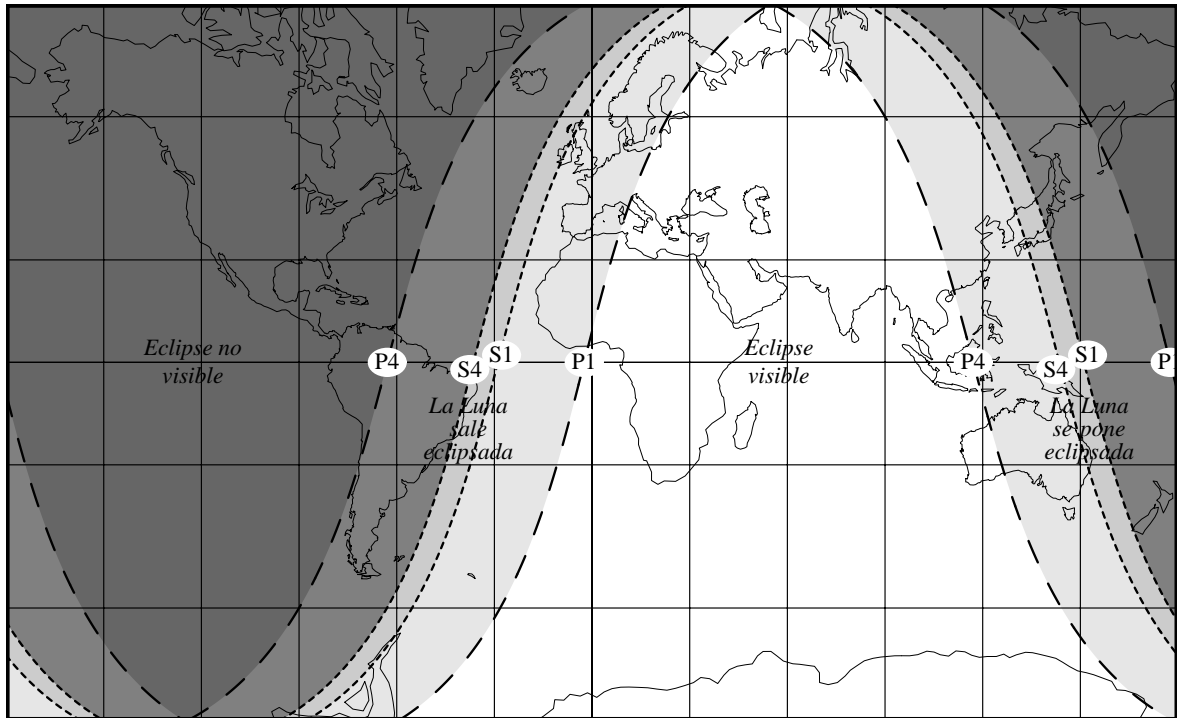
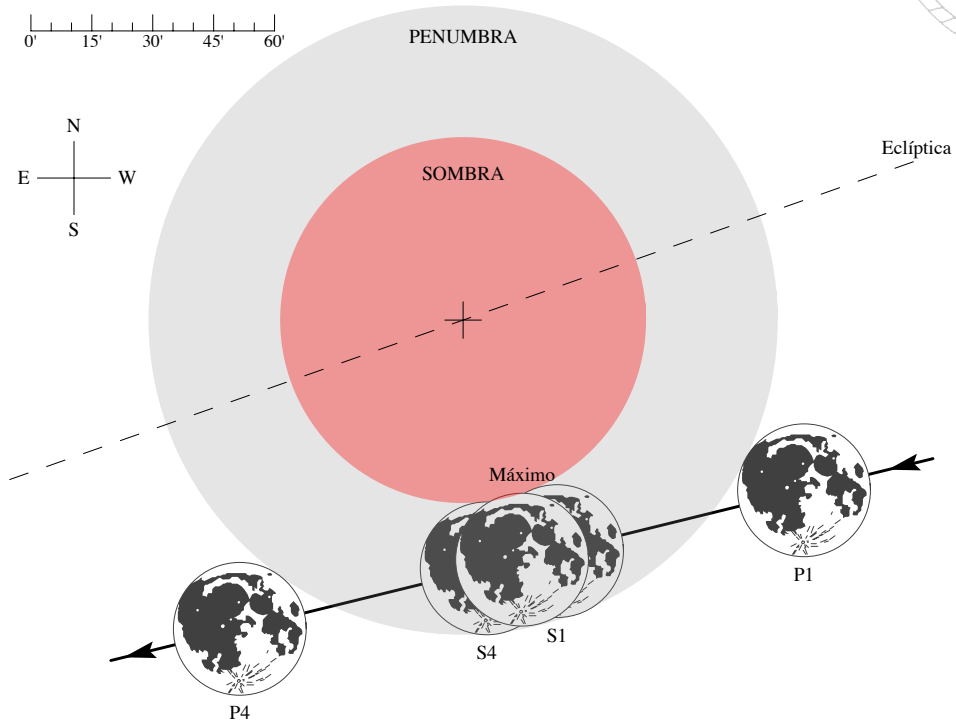
Magnitud del eclipse: 0.02

\*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  $\delta T$  a las horas UT presentadas.
- Sumar a las longitudes presentadas los segundos de arco  $15.04106865 \times \delta T$ , con  $\delta T$  en segundos de tiempo.
- La latitudes no se modifican.



### Eclipse parcial de Luna, el 25 de abril de 2013



Paralelos y meridianos de 30° en 30°