

trànsit venus '04

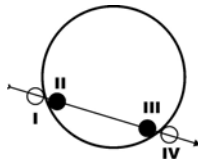
El dia 8 de juny del 2004 succeirà un **esdeveniment astronòmic excepcional**. Venus, el Sol i la Terra estaran alineats. Podrem veure com un xicotet disc fosc transita sobre la brillant superfície solar. No hi ha cap ser humà viu que ho hi haja vist. L'últim trànsit va succeir en 1882. El següent es produirà en el 2012 i no serà visible des d'Europa. La humanitat només ho hi ha vist en 5 ocasions: 1639, 1761, 1769, 1874 i 1882. No es té notícies d'observacions prèvies. L'observació a simple vista és possible però difícil i només sabent perfectament quan succeirà. Pocs esdeveniments astronòmics han originat tanta expectació, expedicions i aventures com els trànsits de Venus al llarg de la de la història. La importància radica que va ser un mètode per a calcular les dimensions reals del nostre sistema solar.

En un trànsit el que s'observa és un disc fosc (Venus) travessant el brillant disc del sol.

El diàmetre de Venus és d'aproximadament 1 minut d'arc. Els temps de les efemèrides ens aporten 4 instants anomenats esdeveniments o contactes.

- I contacte. El disc de Venus és tangent externament al disc del Sol. És el començament del trànsit.

- II contacte. És el moment en què tot el disc de Venus està tangent internament al disc solar. Posteriorment el disc negre de Venus recorre el Sol més o menys centrat segons el trànsit. El moviment de Venus és pràcticament

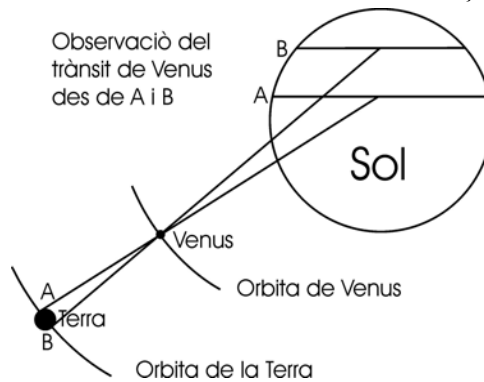


Contactes

- L'IV contacte és la fi del trànsit. Una altra vegada els discos estan tangents exteriorment.

Si observem el trànsit des de dos punts distints de la Terra molt allunyats, apreciem que té trajectòries lleugerament distintes. Sabent la distància dels observadors, es pot calcular l'angle que forma i per tant la distància a Venus i al Sol.

La distància real al Sol i per tant la verdadera grandària del sistema solar no es va conèixer fins a l'observació dels trànsits de Venus que van succeir en els anys 1761 i 1769. Les acadèmies de Ciència de França, Anglaterra,



Cook ho va observar des de Tahití. Les aventures i

uniforme i lineal, a una velocitat d'uns 4 minuts per hora. El trànsit entre els contactes II i III pot durar diverses hores.

- Quan el disc de Venus toca novament amb la vora del disc solar és el denominat III contacte.

- L'IV contacte és la fi del trànsit. Una altra vegada els discos estan tangents exteriorment.

Si observem el trànsit des de dos punts distints de la Terra molt allunyats, apreciem que té trajectòries lleugerament distintes. Sabent la distància dels observadors, es pot calcular l'angle que forma i per tant la distància a Venus i al Sol.

La distància real al Sol i per tant la verdadera grandària del sistema solar no es va conèixer fins a l'observació dels trànsits de Venus que van succeir en els anys 1761 i 1769. Les acadèmies de Ciència de França, Anglaterra,

Rússia, van enviar expedicions a

l'Índia, Sud-àfrica.

Illes de l'oceà Índic, etc.

En 1769 el capità

Cook ho va observar des de Tahití. Les aventures i

desventures, naufragis, batalles, inclemències, infortunis, descobriments, serendipismes, èxits i fracassos en les seues molts rius repetir en



expedicions a l'oceà Índic i Amèrica del Sud. Van utilitzar per primera vegada tècniques com la fotografia.

El trànsit del 8 de juny del 2004 serà visible des de tot Europa, Àsia i part d'Àfrica, sent només parcialment visible des d'Amèrica. Es repetirà l'any 2012 però no serà visible des d'Espanya.

L'Agrupació Astronòmica de la Safor té previst observar-ho des de l'esplanada del pàrquing del riu Serpis. Posarem a disposició dels assistents telescopis amb filtre solar i projecció del Sol sobre pantalla per a observar-ho còmodament.

MAI MIRAR EL SOL A SIMPLE VISTA SENSE ULLERES ESPECÍFIQUES D' ECLIPSI

Els temps en hora local dels contactes per a la Safor són:

8 de juny del 2004	Hora Local	Altura del Sol
Contacte I	7h 20m 29s	7°
Contacte II	7h 40m 10s	11°
Contacte III	13h 05m 30s	70°
Contacte IV	13h 24m 43s	72°

Mes informació en:

--www.venus2004.org

--www.astrosafor.net

