



UNIDAD 1:

PLANETAS INTERIORES - PLANETAS EXTERIORES

Autor: Oswaldo González

Revisión y actualización de contenidos: Nayra Rodríguez, Alejandra

Goded

Asesor Científico: Alfred Rosenberg

Ilustraciones: Inés Bonet

ACTIVIDAD 2

ACERCAMIENTO Y ALEJAMIENTO AL PLANETA MARTE. OPOSICIÓN.

OBJETIVOS

La actividad anterior sirvió de toma de contacto con las herramientas de medida del programa de análisis de imágenes astronómicas. En esta práctica vamos a reforzar las habilidades adquiridas, midiendo el tamaño aparente de un planeta exterior a medida que nos acercamos y alejamos de él, e intentaremos calcular la fecha de mayor acercamiento a la Tierra.

INSTRUMENTAL Y MATERIAL

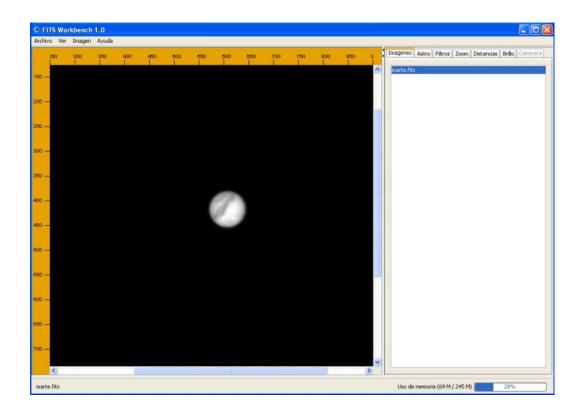
Para el desarrollo de esta práctica vamos a utilizar una selección de imágenes de Marte realizadas durante varios meses y obtenidas con el Telescopio Liverpool del Observatorio del Roque de los Muchachos, en la isla canaria de La Palma. Las imágenes están contenidas en la carpeta *MARTE* de nuestra página www.iac.es/peter. Para su tratamiento utilizaremos el programa *PeterSoft*. La herramienta que más utilizaremos de dicho programa es la de medida de distancias.

METODOLOGÍA

Examinaremos cada imagen astronómica y realizaremos medidas del tamaño aparente del planeta. Obtendremos una tabla de datos, que representaremos en una gráfica para deducir la variación de tamaño aparente del planeta con los meses e intentaremos calcular la fecha de mayor acercamiento.

PROCEDIMIENTO

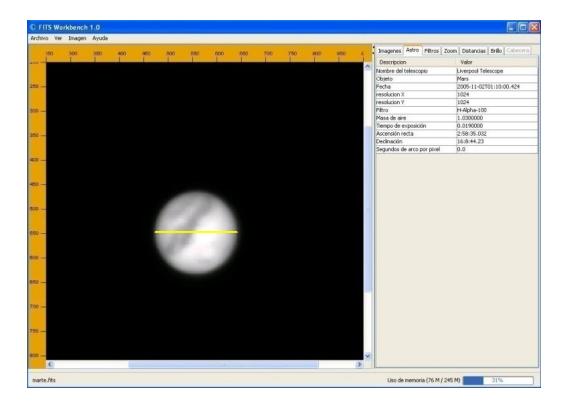
Lo primero que tenemos que hacer es descargar y descomprimir en nuestro ordenador el archivo *U1_imagenes_Marte.zip* donde se encuentran todas las imágenes que vamos a estudiar. Luego abriremos el programa de análisis de imagen *PeterSoft* y abriremos los ficheros de imágenes.



Una vez cargadas las imágenes en el programa, podremos obtener información (en la pestaña *Astro*) de cada una de ellas: fecha y hora en que se tomó, filtro usado, tiempo de exposición en segundos, etc. Esta información es muy importante, pues de ella y de nuestras medidas obtendremos los datos necesarios para el objetivo de esta actividad.



Como hicimos en la actividad anterior, utilizaremos el zoom para aumentar el tamaño del planeta. Ahora será imprescindible que ampliemos la imagen pues, como comprobarás, en algunas de las imágenes el planeta aparece muy pequeño, debido a su lejanía.



Al igual que con Venus, utilizaremos la herramienta de la pestaña *DISTANCIAS* y mediremos el diámetro del planeta desde un extremo al otro. Esta medida tenemos que realizarla desde un polo al otro, pues Marte también tiene fases. Las fases de Marte no son tan marcadas como las de Venus ni pasa por todas ellas. En la oposición, Marte nos ofrece toda su superficie completamente iluminada, mientras que unos meses antes y después de la oposición vemos al planeta un poco de lado (dada su cercanía) y, por tanto, nos muestra parte de la superficie que no es iluminada por el Sol. Esos días Marte ofrece una pequeña fase como la que vemos en la Luna unos 3 días antes o después de la luna llena.

Lo que queremos es comprobar cómo cambia el tamaño aparente del planeta con respecto a su distancia a la Tierra y determinar cuándo fue el momento de mayor acercamiento al mismo. Por lo tanto, vamos a obtener una tabla de datos con la fecha en que se obtuvo cada imagen y el tamaño aparente del planeta en segundos de arco que hemos obtenido con nuestras medidas.



Imagen	Fecha	Tamaño	Tamaño
		(píxeles)	(segundos de arco)
370j000			
383a000			
407g000			
430e000			
438c000			
445e000			
455i000			
470f000			
506g000			

En estas imágenes la pestaña *Astro* no contiene la escala en segundos de arco por píxel, que necesitaremos para calcular el tamaño angular aparente de Marte. La escala es la misma que en la Actividad 1: 0,27837 segundos de arco por píxel.

Finalmente, representaremos los datos en una gráfica y comprobaremos cómo aumenta y luego disminuye el tamaño aparente del planeta a medida que se acerca y se aleja, respectivamente, de nosotros.

Si te fijas en las imágenes, comprobarás que la superficie que nos muestra el planeta no es siempre la misma como en el caso de la Luna. Puesto que Marte tiene un periodo de rotación un poco superior al nuestro, a lo largo de los días podemos ir observando partes de su superficie que no se ven en otras imágenes. ¿Te has quedado con ganas de aprender más cosas de Marte? Te proponemos averiguar qué partes de su superficie se observan en las imágenes. Para ello, tendrás que utilizar un mapa de la superficie del planeta y te recomendamos que uses las imágenes en las que Marte se ve más grande (estaba más cerca), ya que podrás distinguir mejor los detalles de su superficie.



Para más información, visite nuestra página web: www.iac.es/peter

Contacto: Nayra Rodríguez Eugenio, Alejandra Goded (peter@iac.es)

Unidad de Comunicación y Cultura Científica

Instituto de Astrofísica de Canarias

Calle Vía Láctea s/n 38205 La Laguna Santa Cruz de Tenerife

España

Esta unidad didáctica ha sido financiada por:





