Reporte de Actividad 6

Alexis Martínez Departamento de Física Universidad de Sonora

4 de Diciembre del 2015

1. Objetivos

Crearemos un programa que funcione con numeros complejos, para ello utilizaremos de ejemplo el siguiente problema.

Suponiendo que las órbitas de la Tierra y Marte son casi circulares. Utilizaremos las siguientes unidades: Distancia de la tierra al Sol es 1 UA (Unidad Astronómica), y el periodo de órbita de la Tierra alrededor del Sol es 1. Entonces la posición de la Tierra alrededor del Sol al tiempo t, de acuerdo a la fórmula de Euler, está dado por la ecuación:

$$R_T(t) = e^{2\pi i t} \tag{1}$$

donde i es el número imaginario. Fortran cuenta con funciones complejas y permite operaciones entre números complejos.

Marte por su parte, se encuentra a una distancia mayor del Sol que la Tierra RM. De acuerdo a la tercera ley de Kepler, el periodo TM y el radio RM de la órbita estan relacionados por la ecuación:

$$T_M^2 = R_M^3 \tag{2}$$

La órbita de Marte RM entonces esta dada por la ecuación:

$$R_M(t) = R_M e^{2\pi i R_M 3/2t} (3)$$

La distancia d, entre la Tierra y Marte entonces es el valor absoluto de la diferencia de posiciones:

$$d = |R_T(t) - R_M(t)| = |e^{2\pi i t} - R_M e^{2\pi i R_M 3/2t}|$$
(4)

Como d es complejo, su tamaño es la raíz cuadrada del producto de d por su complejo conjugado (d^*) .

2. Codigo empleado

```
program mars
  IMPLICIT NONE
  INTEGER :: i, t
  REAL :: Df, dx
  COMPLEX :: r_T, r_M, D
  REAL, parameter :: pi = 4.0 * atan (1.0), dm=1.523662
  COMPLEX, parameter :: c = (0.0, 1.0)
print *, 'Ingresa el tiempo'
read *, t
dx = 0.01
open(unit=15, file='mars.dat')
do i=1, t, 1
   r_T=(cexp(2.0*pi*c*dx*float(i)))
   r_M = ((cexp(2.0*pi*c*(dm**(3/2))*dx*float(i)))*dm)
   D= abs(r_T - r_M)
   Df= REAL(csqrt(D*conjg(D)))
   print *, 'La distancia entre la Tierra y Marte en un tiempo ',i, 'es:&
        &', Df,'UA'
   write(11,*) i, Df
enddo
end program mars
```

3. Conclusion

Fue algo sencillo, solo tuve porblemas para graficas, no pude hacerlo.