

Departamento de Física Licenciatura en Física Computacional I 2017-1

Reporte

Actividad #6: Constituyentes de las mareas

Leonardo Coronado Arvayo Profesor: Carlos Lizárraga Celaya

11 de abril de 2017

${\bf \acute{I}ndice}$

| 1. | Introducción | 2 | 2 |
|----|---|------|----------|
| 2. | Constituyentes de la marea | • | 2 |
| 3. | Constituyentes de la marea en Manzanillo, Colima (noviembre y dicie $2016)$ | | 4 |
| 4. | Constituyentes de la marea en la Isla Mona, Puerto Rico (diciembre 2016 | 6) 1 | 1 |
| 5. | Conclusiones | 13 | 3 |

1

Resumen

La presente actividad trata sobre la obtención de los principales constituyentes de la marea para la Isla Mona (Puerto Rico) y Manzanillo (México) mediante el uso de transformadas de Fourier. Para este caso se utilizan los datos para noviembre y diciembre del año 2016.

1. Introducción

En esta actividad comienzan a realizarse ajustes de datos sobre las mareas marea a través de las obtención de los constituyentes de la marea para Manzanillo en México y la Isla Mona en Puerto Rico. Esto se realiza a través del uso de transformadas de Fourier para encontrar las funciones que componen la marea de estos lugares.

La actividad se divide en 4 secciones (siendo la 1 la introducción). En la sección 2 se mencionan los principales constituyentes de la marea a manera de recordatorio.

En la sección 3 se encuentran los constituyentes para Manzanillo usando una transformada de Fourier.

En la 4 se realiza el mismo procedimiento para la Isla Mona.

Por ultimo se tiene una sección de conclusiones.

2. Constituyentes de la marea

Los constituyentes de la marea son el resultado neto de varios factores que afectan a la marea por periodos de tiempo en especifico, los principales son la rotación de la tierra, la posición de la luna y el sol, la altitud de la luna con respecto al ecuador y factores relativos a la profundidad del mar [1]. Variaciones con periodos menores a 12 horas se llaman armónicos constituyentes y para periodos largos se refieren como constituyentes a largo plazo [1].

A continuación se mencionan los principales constituyentes[1]:

- Constituyente principal lunar semi-diurno: comúnmente el constituyente mayor y conocido como M2. Con un periodo de 12 horas t 25.2 minutos (tiempo de una rotación relativa de la tierra con respecto a la luna), este periodo es en e que el campo gravitacional de la luna esta a su máximo y mínima distancia.
- Rango semi-diurno: es la diferencia entre agua alta y baja en medio día (un ciclo de dos semanas normalmente entre la luna nueva y llena).
- Marea primaveral: se refiere al punto mas alto de la marea.
- Marea muerta: cuando la marea esta en su punto mínimo.
- Altitud lunar: cuando la luna esta a su mínima altura (ápside) el rango aumenta y cuando esta a su máxima altura (apsis) el rango disminuye.
- Fase y amplitud: Como el constituyente M2 es el dominante en la mayoría de los lugares, etapas o fases de la marea es un concepto útil. La fase de la marea se mide de forma angular $(2\pi \text{ o } 360^{\circ} \text{ para un ciclo completo})$.

 Otros constituyentes: factores como el campo gravitacional solar, la inclinación del ecuador y el eje rotacional, la inclinación del plano de la órbita de la luna y la forma orbital de la tierra con el sol.

En la siguiente tabla se resumen los constituyentes principales semidiurnos[1]:

| Semi-diurno | Darwin | Periodo | Velocidad | (| Coeficientes Doodson | | | Doodson | NOAA |
|-----------------|---------|---------|-----------|-----------|----------------------|-----------|--------------------|---------|-------|
| Nombre | Simbolo | (hr) | (°/hr) | n_1 (L) | $n_1 (\mathrm{m})$ | n_3 (y) | $n_4 \text{ (mp)}$ | Número | Orden |
| Principal lunar | M_2 | 12.42 | 28.98 | 2 | | | | 255.55 | 1 |
| semi-diurno | | | | | | | | | |
| Principal solar | S_2 | 12 | 30 | 2 | 2 | -2 | | 273.555 | 2 |
| semi-diurno | | | | | | | | | |
| Semi-diurno | N_2 | 12.66 | 28.44 | 2 | -1 | | 1 | 245.655 | 3 |
| elíptico lunar | | | | | | | | | |
| mayor | | | | | | | | | |

Tabla 1: Constituyentes principales semidiurnos

En la tabla 2 se muestran los constituyentes armónicos mayores[1]:

| Armónico ma- | Darwin | Periodo | Velocidad | (| Coeficientes Doodson Doodson | | NOAA | | |
|------------------|---------|---------|-----------|-----------|------------------------------|-----------|--------------------|---------|-------|
| yor | | | | | | | | | |
| Nombre | Simbolo | (hr) | (°/hr) | n_1 (L) | $n_1 \text{ (m)}$ | n_3 (y) | $n_4 \text{ (mp)}$ | Número | Orden |
| Sobremarea | M_4 | 6.21 | 57.97 | 4 | | | | 455.555 | 5 |
| principal su- | | | | | | | | | |
| perficial lunar | | | | | | | | | |
| Sobremarea | M_6 | 4.14 | 86.95 | 6 | | | | 655.555 | 7 |
| principal su- | | | | | | | | | |
| perficial lunar* | | | | | | | | | |
| Marea superfi- | MK_3 | 8.18 | 44.03 | 3 | 1 | | | 365.555 | 8 |
| cial terdiurna | | | | | | | | | |
| Principal | S_4 | 6 | 60 | 4 | 4 | -4 | | 491.555 | 9 |
| sobremarea | | | | | | | | | |
| superficial | | | | | | | | | |
| solar | | | | | | | | | |
| Superficial | MN_4 | 6.27 | 57.42 | 4 | -1 | | 1 | 445.655 | 10 |
| diurno cuarto | | m 11 | 2 G 1:1 | | , . | | | | |

Tabla 2: Constituyentes armónicos mayores

Por ultimo la tabla 3 presenta los constituyentes diurnos principales[1]:

| Diurno | Darwin | Periodo | Velocidad | Coeficientes Doodson | | | Doodson | NOAA | |
|--------------|---------|---------|-----------|----------------------|-------------------|-----------|--------------------|---------|-------|
| Nombre | Simbolo | (hr) | (°/hr) | n_1 (L) | $n_1 \text{ (m)}$ | n_3 (y) | $n_4 \text{ (mp)}$ | Número | Orden |
| Lunar diurno | K_1 | 23.93 | 15.04 | 1 | 1 | | | 165.555 | 4 |
| Lunar diurno | O_1 | 25.82 | 13.94 | 1 | -1 | | | 145.555 | 6 |

Tabla 3: Constituyentes diurnos principales

Los coeficientes de Doodson están dados por[3]:

• n_1 es el tiempo medio lunar, la hora del angulo Greenwich de la media de la luna mas 12 horas. En forma de ecuación es:

$$n_1 = \tau = \theta_M + \pi - s \tag{1}$$

• n_2 es la longitud media de la luna, esta dado por:

$$n_2 = \delta = F + \Omega \tag{2}$$

• n_3 es la longitud media del sol, se calcula como:

$$n_3 = h = s - D \tag{3}$$

• n_4 es la longitud media de la luna en perigeo, es:

$$n_4 = p = s - l \tag{4}$$

Donde[3]:

- l es la anomalía media de la luna (distancia desde su perigeo).
- F es el argumento de latitud medio de la luna (distancia desde su nodo).
- D es la elongación media de la luna (distancia desde el sol).
- \bullet Ω es la longitud media del nodo elíptico ascendiente de la luna.

3. Constituyentes de la marea en Manzanillo, Colima (noviembre y diciembre 2016)

4

En la siguiente imagen se muestra la marea para Manzanillo:

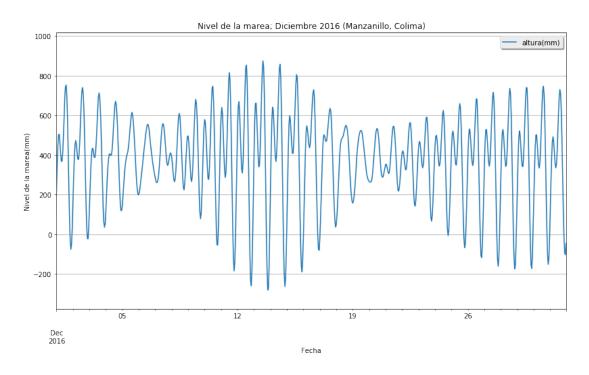
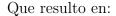


Figura 1: Marea en Manzanillo, diciembre 2016

Para obtener los principales constituyentes de la marea se aplico transformada discreta de Fourier a los datos mostrados anteriormente pero para poder realizar esto, se tubo que crear una variable de tiempo continua (en horas) que cubriera la temporalidad en cuestión (noviembre y diciembre), esto se hizo con:

```
#indicador de tiempo
df_short['month'] = pd.DatetimeIndex(df_short[u'date']).month
#noviembre
df_nov=df_short.loc[df_short[u'month'] == 11]
#diciembre
df_dic=df_short.loc[df_short[u'month'] == 12]
#juntar diciembre y noviembre
df_23 = [df_nov, df_dic]
df_nd = pd.concat(df_23)
df_nov=df_short.loc[df_short[u'month'] == 11]
df_dic=df_short.loc[df_short[u'month'] == 12]
#novimebre
import pandas as pd
time_range = pd.date_range('2016-11-01 00:00:00','2016-11-30 23:00:00', freq='H')
# podemos aun seleccionar un rango de días
hours = time_range.hour
days = time_range.day
# Podemos calcular el número de horas transcurridas desde la fecha inicial
```

```
nov_d = (days-1)*24+hours
nov_d
#diciembre
import pandas as pd
time_range = pd.date_range('2016-12-01 00:00:00', '2016-12-31 23:00:00', freq='H')
# podemos aun seleccionar un rango de días
hours = time_range.hour
days = time_range.day
# Podemos calcular el número de horas transcurridas desde la fecha inicial
dic_d = 720 + (days-1)*24+hours
dic_d
#crear variables de hora para cada caso
df_nov['hour'] = nov_d
df_dic['hour'] = dic_d
#unir las variables de hora en una variable
df_23 = [df_nov['hour'], df_dic['hour']]
df_nd['hour'] = pd.concat(df_23)
   Y se encontraron/graficaron la transformada discreta de Fourier con:
import matplotlib.pyplot as mplt
fig = mplt.gcf()
fig.set_size_inches(13.5, 7.5)
import numpy as np
from scipy.fftpack import rfft
# Number of samplepoints
N = 1464
# sample spacing
T = 1.0/732
x = df_nd[u'hour']
#eliminando la suma
y = df_nd[u'altura(mm)']
yf = rfft(y)
xf = np.linspace(0.0, 1.0/(2.0*T), N/2)
import matplotlib.pyplot as plt
plt.plot(xf, 2.0/N * np.abs(yf[0:N/2]))
plt.xlim(-5,130)
plt.ylim(0,800)
plt.grid()
plt.show()
```



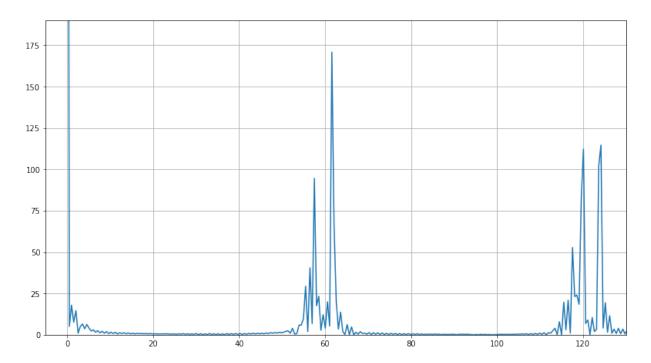


Figura 2: Constituyentes de la marea en Manzanillo, diciembre 2016

En este caso obtenemos alrededor de 7 nodos significativos, los valores en el eje de las x nos indican el valor de 372/T en la sumatoria (viene de la definición de T=1/371 en el código. Para obtener los valores de la transformada se uso:

#Obtener valores de la funcion furrier por orden, en este caso de menor a mayor temp = 2.0/N * np.abs(yf[0:N/2])

temp

temp.sort()

Los valores máximos obtenidos son:

| | Amplitud | n |
|-----|------------|-------|
| a0 | 389.547706 | |
| a1 | 170.753539 | 61.5 |
| a2 | 114.609969 | 124 |
| a3 | 112.232966 | 120 |
| a4 | 94.5109376 | 57.6 |
| a5 | 52.7094677 | 57.8 |
| a6 | 40.5105779 | 56.5 |
| a7 | 29.3780067 | 55 |
| a8 | 23.1170791 | 59 |
| a9 | 2.00E+01 | 115.5 |
| a10 | 2.00E+01 | 116.5 |

Tabla 4: Principales constituyentes para Manzanillo

Para calcular los valores de las frecuencias se utiliza la siguiente forma:

$$f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{n=1}^{N} a_n \sin\left(\frac{2\pi nt}{T} + \Phi_n\right)$$
(5)

Donde el valor a_n representa el valor del pico.

Sin embargo, por la definición del código de Fourier se cambio el ciclo de 2π a π , véase el espacio x del código:

$$xf = np.linspace(0.0, 1.0/(2.0*T), N/2)$$

Entonces la ecuación queda:

$$f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{n=1}^{N} a_n \sin\left(\frac{\pi nt}{T} + \Phi_n\right)$$
 (6)

La forma de calcular para el primer nodo se da como (que esta en la posición 30.08):

$$f(t) = \frac{a_0}{2} + a_1 \sin\left(\frac{\pi t}{T}\right) + \sum_{n=2}^{N} a_n \sin\left(\frac{\pi nt}{T} + \Phi_n\right) = 375.78 + 181.24 \sin\left(\frac{\pi t}{T}\right) + \sum_{n=2}^{N} a_n \sin\left(\frac{\pi nt}{T} + \Phi_n\right)$$

Sigue igualar:

$$\frac{372}{T} = (30.08)$$

Y por ende:

$$T_1 = \frac{372}{30.08} = 12.37h$$

Para el constituyente a_2 tenemos:

$$f(t) = 375.78 + 181.24 sin\left(\frac{\pi t}{T_1}\right) + 114.1 sin\left(\frac{\pi t}{T_2}\right) + \sum_{n=3}^{N} a_n sin\left(\frac{\pi n t}{T} + \Phi_n\right)$$

Y:

$$T_2 = \frac{372}{62.17} = 5.98h$$

Siguiendo este procedimiento se pudieron obtener los componentes T_n para los demás, estos se muestran en la siguiente tabla:

| | Amplitud | n | T (horas) | Constituyente |
|-----|------------|-------|-------------|---------------|
| a0 | 389.547706 | | | |
| a1 | 170.753539 | 61.5 | 12.09756098 | M2 |
| a2 | 114.609969 | 124 | 6 | M4 |
| a3 | 112.232966 | 120 | 6.2 | MN4 |
| a4 | 94.5109376 | 57.6 | 12.91666667 | S2 |
| a5 | 52.7094677 | 57.8 | 12.87197232 | |
| a6 | 40.5105779 | 56.5 | 13.16814159 | |
| a7 | 29.3780067 | 55 | 13.52727273 | |
| a8 | 23.1170791 | 59 | 12.61016949 | |
| a9 | 2.00E+01 | 115.5 | 6.441558442 | |
| a10 | 2.00E+01 | 116.5 | 6.386266094 | |

Tabla 5: Principales constituyentes para Manzanillo

Por ultimo, la función para la marea en manzanillo queda como:

$$f(t) = 389.55 + 170.75sin\left(\frac{\pi t}{T_1}\right) + 114.61sin\left(\frac{\pi t}{T_2}\right) + 112.23sin\left(\frac{\pi t}{T_3}\right) + 94.51sin\left(\frac{\pi t}{T_4}\right) + 52.71sin\left(\frac{\pi t}{T_5}\right) + 40.51sin\left(\frac{\pi t}{T_6}\right) + 29.38sin\left(\frac{\pi t}{T_7}\right) + 23.12sin\left(\frac{\pi t}{T_8}\right) + 20sin\left(\frac{\pi t}{T_9}\right) + 20sin\left(\frac{\pi t}{T_{10}}\right) + 114.61sin\left(\frac{\pi t}{6}\right) + 112.23sin\left(\frac{\pi t}{6.2}\right) + 94.51sin\left(\frac{\pi t}{12.92}\right) + 52.71sin\left(\frac{\pi t}{12.87}\right) + 40.51sin\left(\frac{\pi t}{13.17}\right) + 29.38sin\left(\frac{\pi t}{13.52}\right) + 23.12sin\left(\frac{\pi t}{12.61}\right) + 20sin\left(\frac{\pi t}{6.44}\right) + 20sin\left(\frac{\pi t}{6.38}\right)$$

Finalmente se gráfico esta función contra los datos reales usando el codigo:

```
#funcion de fourier
def f(t):
  return 389.55 + (170.75)*np.sin(1*np.pi*t/12.1) + (114.161)*np.sin(1*np.pi*t/6)
  + (112.23)*np.sin(1*np.pi*t/6.2) + (94.51)*np.sin(1*np.pi*t/12.92) +
```

```
(52.71)*np.sin(1*np.pi*t/12.87) + (40.51)*np.sin(1*np.pi*t/13.16) +
(29.38)*np.sin(1*np.pi*t/13.53) + (23.12)*np.sin(1*np.pi*t/12.61) +
(20)*np.sin(1*np.pi*t/6.44) + (20.0)*np.sin(1*np.pi*t/6.39)

#interpolar la funcion
df_nd[u'altura(mm)'] = df_nd[u'altura(mm)'].astype(float).interpolate(met
hod='spline', order=2)

fig = mplt.gcf()
fig.set_size_inches(13.5, 7.5)

mplt.plot(df_nd[u'hour'], f(df_nd[u'hour']), c='black', label='Ajuste Fourier')
mplt.plot(df_nd[u'hour'], df_nd['altura(mm)'], c='red', label='Datos CICESE')

mplt.ylabel('Nivel de la marea(mm)')
mplt.xlabel('Hora')
mplt.legend(fancybox=True, shadow=True)
mplt.grid(True)
```

Y resulto en:

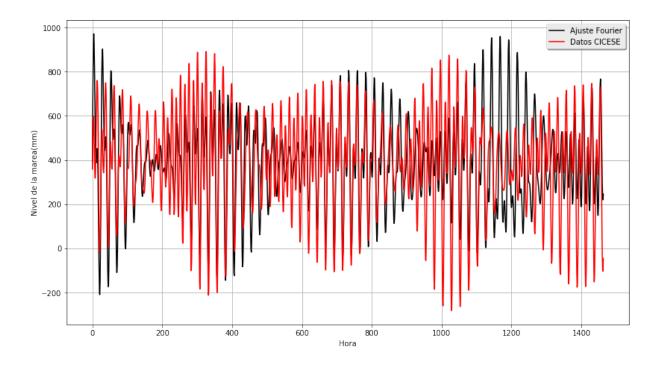


Figura 3: Ajuste Fourier y datos de CICESE noviembre y diciembre 2017

4. Constituyentes de la marea en la Isla Mona, Puerto Rico (diciembre 2016)

La siguiente figura muestra la marea para la Isla Mona.

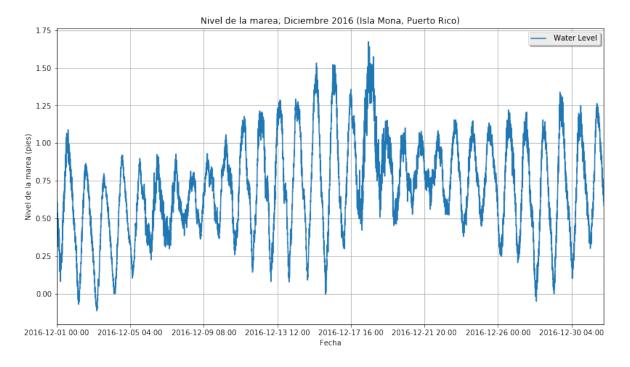


Figura 4: Marea en Isla Mona, diciembre 2016

En la siguiente figura se ve la aplicación de la transformada de Fourier para la Isla Mona:

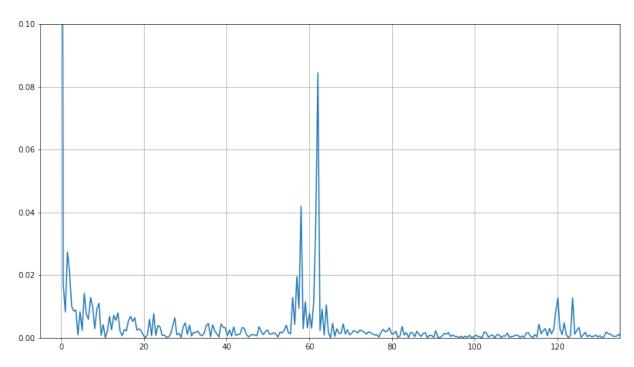


Figura 5: Constituyentes de la marea en la Isla Mona, diciembre 2016

Lic. en Física 11 Universidad de Sonora

| | Amplitud (metros) | n | T (hora) | Constituyente |
|----|-------------------|-------|-------------|---------------|
| a0 | 0.21531011 | | | |
| a1 | 0.084450193 | 61.8 | 12.03883495 | M2 |
| a2 | 0.041920013 | 57.8 | 12.87197232 | S2 |
| a3 | 0.019531866 | 57.3 | 12.98429319 | N2 |
| a4 | 0.012848187 | 56.3 | 13.21492007 | |
| a5 | 0.012765334 | 120 | 6.2 | MN3 |
| a6 | 0.012740746 | 123.9 | 6.004842615 | M4 |
| a7 | 0.011513145 | 59.3 | 12.54637437 | |
| a8 | 0.010818659 | 64 | 11.625 | |
| a9 | 0.009200942 | 63 | 11.80952381 | |

En la siguiente tabla se el proceso de la sección anterior para la Isla Mona:

Tabla 6: Principales constituyentes para la Isla Mona

12.4

60

Y la función queda como:

a10

$$f(t) = 0.22 + 0.0845sin\left(\frac{\pi t}{12.04}\right) + 0.0419sin\left(\frac{\pi t}{12.87}\right) + 0.0195sin\left(\frac{\pi t}{12.98}\right) + 0.0128sin\left(\frac{\pi t}{13.21}\right) + 0.0128sin\left(\frac{\pi t}{6.2}\right) + 0.0127sin\left(\frac{\pi t}{6}\right) + 0.0115sin\left(\frac{\pi t}{12.55}\right) + 0.0108sin\left(\frac{\pi t}{11.63}\right) + 0.0092sin\left(\frac{\pi t}{11.81}\right) + 0.0079sin\left(\frac{\pi t}{12.4}\right)$$

$$(8)$$

Y la gráfica de la función contra los datos reales resulto en:

0.007870824

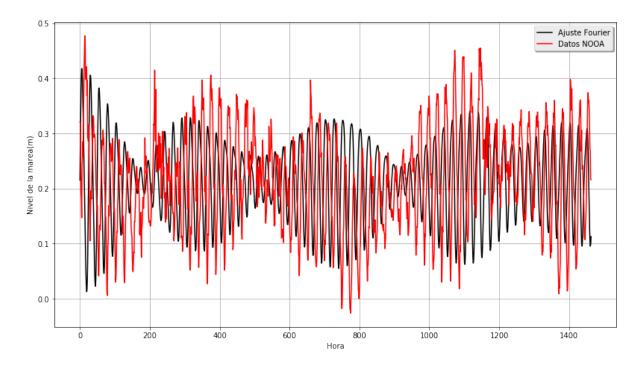


Figura 6: Ajuste Fourier y datos de NOOA noviembre y diciembre 2017

5. Conclusiones

El uso de la transformada de Fourier para encontrar los constituyentes de un comportamiento ondulatorio parece ser muy útil. Sin embargo su uso resulto complicado mas allá de aplicar el código, ya que el encontrar las frecuencias de cada onda fue lo que me resulto mas difícil. Sin embargo esto puede tener como origen el no estar del todo familiarizado con la aplicación de las transformadas de Fourier.

Se encontró que dependiendo del numero de observaciones (meses en este caso) que se tengan cambia la precisión del ajuste.

Referencias

- [1] Tide. Wikipedia: https://en.wikipedia.org/wiki/Tide
- [2] Fourier Series. Wikipedia: https://en.wikipedia.org/wiki/Fourier_series
- [3] Arthur Thomas Doodson. Wikipedia: https://en.wikipedia.org/wiki/Arthur_Thomas_Doodson