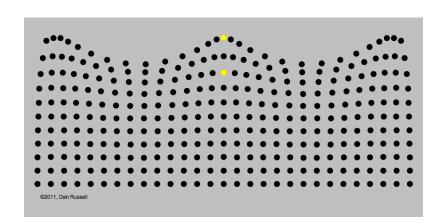
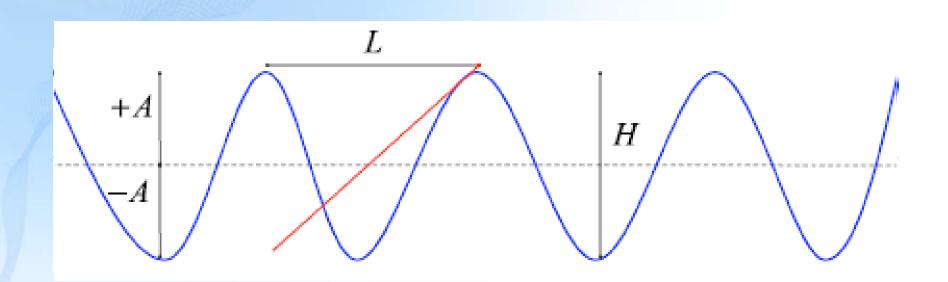
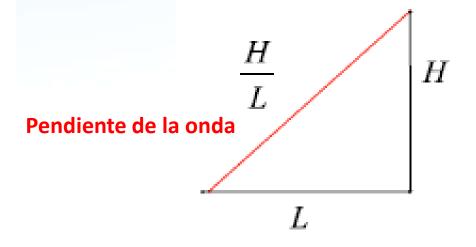


# Propiedades de una onda

- La onda transfiere una perturbación de una parte a otra
- Las perturbaciones son propagadas a través del material sin mayores movimientos de la materia.
- Las perturbaciones son propagadas sin mayores perturbaciones en la forma de la onda.
- La perturbación aparentemente se propaga a velocidad constante





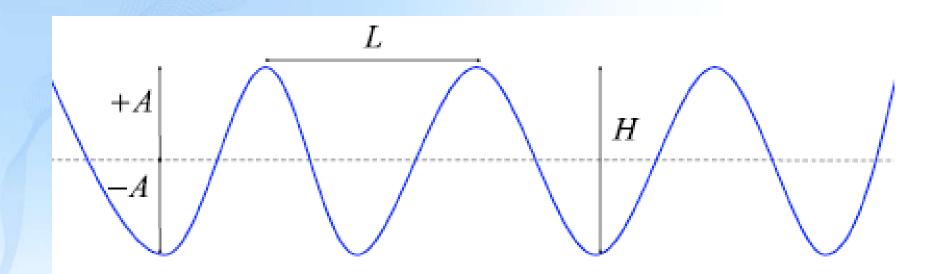


#### • Número de onda

$$k = \frac{n\'{u}mero\ de\ pi\cos}{Longitud}$$

#### • Frecuencia

$$\omega = \frac{n\'{u}mero\ de\ pi\cos}{Tiempo}$$

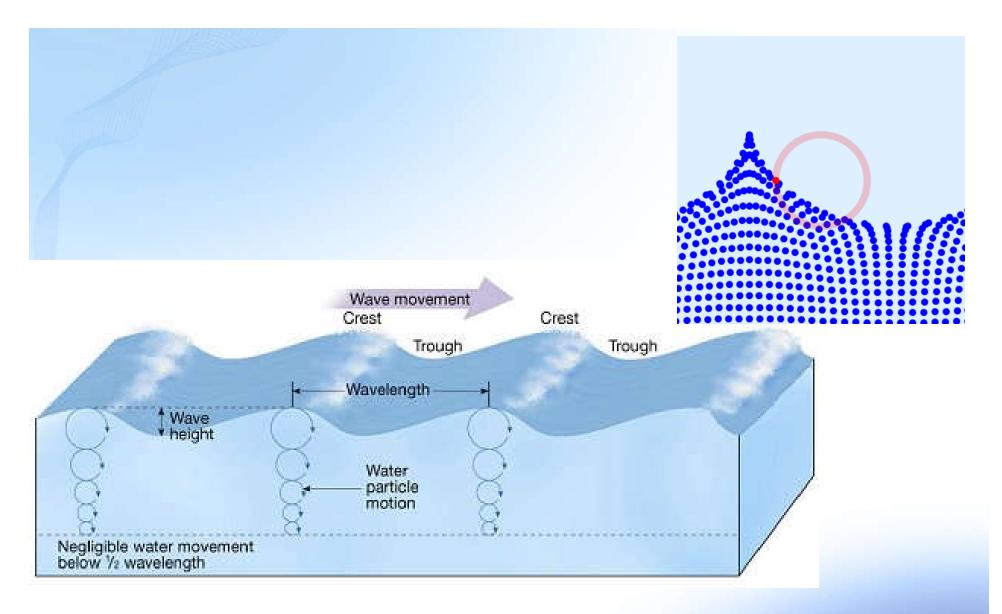


## • Energía de onda

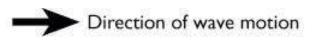
$$E = \frac{1}{8}\rho hH^2$$

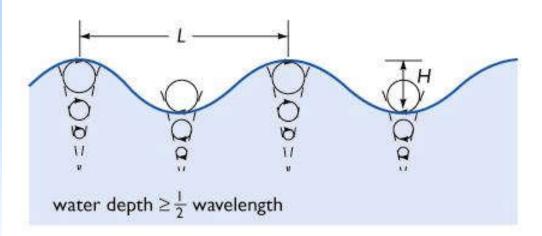
Las ondas del océano existen por dos fuerzas restauradoras:

- 1. Gravedad
- 2. Tensión superficial

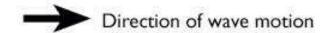


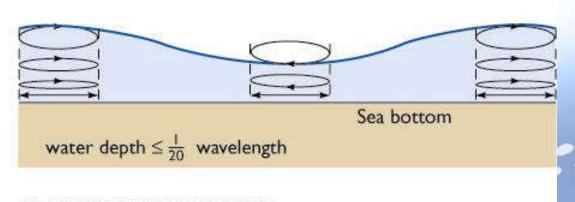
- •No se transporta masa, pero las partículas se mueven bajo la influencia de la onda
- •La forma en la que orbitan no siempre son círculos



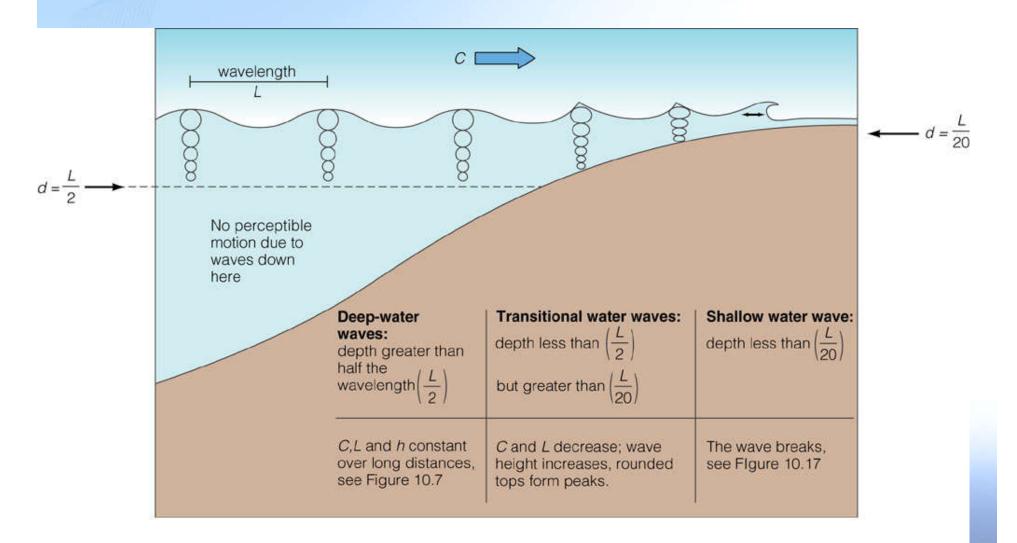


#### (a) DEEP-WATER WAVE





(b) SHALLOW-WATER WAVE





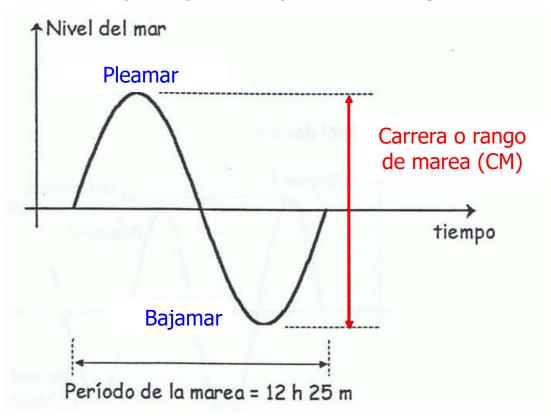
# ¿Qué causa las mareas?

- Las mareas son creadas por el desequilibrio entre dos fuerzas:
  - La fuerza gravitatoria de la Luna y el Sol en la Tierra
    - ✓ Si aumenta la masa (♠), fuerza aumenta entonces gravitacionales (♠)
    - ✓ Si aumenta la distancia ( $\uparrow$ ), a continuación, la fuerza gravitacional disminuye considerablemente ( $\downarrow \downarrow \downarrow$ )
  - 2. Fuerza centrípeta que se requieren para mantener los cuerpos en órbitas casi circulares



#### ¿Qué es la marea astronómica?

Movimientos regulares de ascenso y descenso del nivel del mar con periodos próximos a las 12 o 24 horas que se producen por los efectos gravitacionales del sistema Tierra-Sol-Luna



La amplitud del movimiento depende del lugar de la tierra considerado:

- ■Océano ~ 50 cm
- ■Costas y estuarios η ↑↑
  - o Bahía Fundy: CM=15 m
  - o Cantábrico: CM=4 m

#### ¿Cómo se estudia la marea astronómica?

## 1) TEORÍA DEL EQUILIBRIO:

Basado en las fuerzas generadoras de la marea.

## 2) TEORÍA DINÁMICA:

Resolución de las ecuaciones fundamentales de la hidrodinámica.

## 3) ANÁLISIS ARMÓNICO:

Basado en las componentes periódicas de la marea.



#### ¿Cómo se estudia la marea astronómica?

## 1) TEORÍA DEL EQUILIBRIO:

Newton(1686): ayuda a comprender cualitativamente la marea.

Basado en las **fuerzas generadoras** de la marea.

## 2) TEORÍA DINÁMICA:

Resolución de las ecuaciones fundamentales de la hidrodinámica.

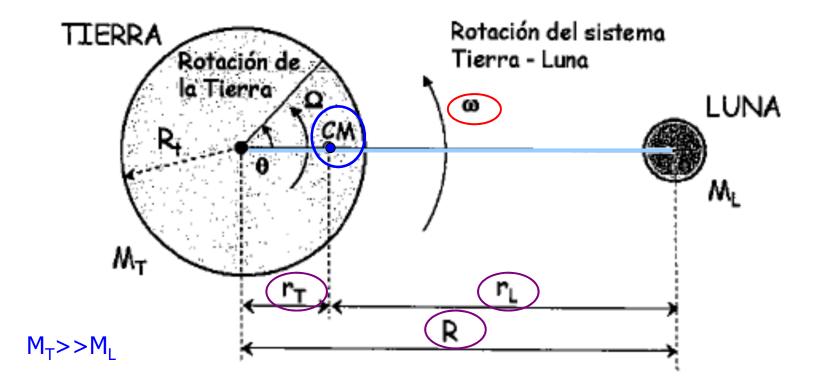
## 3) ANÁLISIS ARMÓNICO:

Basado en las componentes periódicas de la marea.

## Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna Sistema de rotación Tierra-Luna

#### Para simplificar:

- ☐ Consideramos en primer lugar el sistema Tierra-Luna
- ☐ Consideramos que la tierra no gira sobre su eje



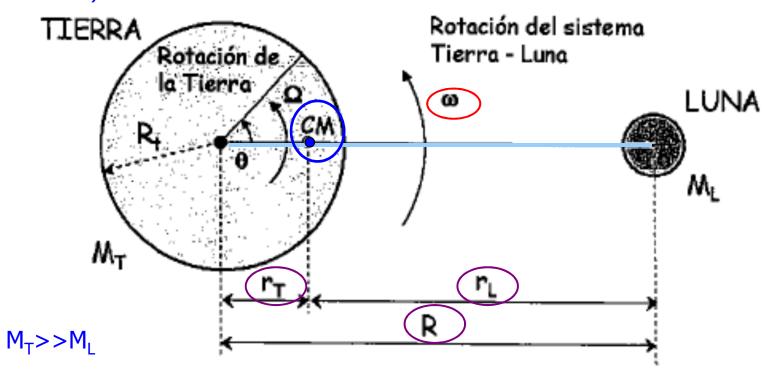


#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

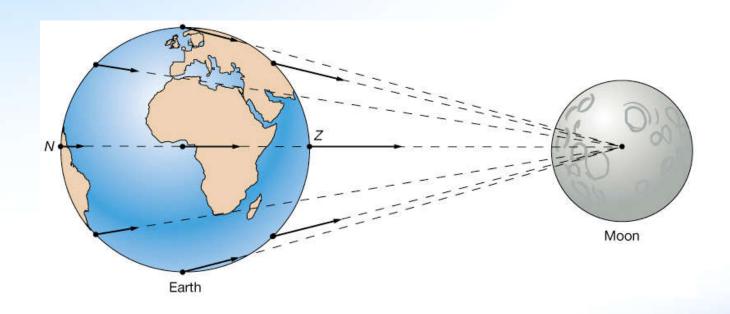
#### Sistema de rotación Tierra-Luna

#### **Fuerzas**:

- ☐ Fuerza **centrífuga**
- ☐ Fuerza de **atracción** del sistema Tierra-Luna (Ley de gravitación universal de Newton)



# Las fuerzas gravitacionales de la Tierra debido a la Luna



- Disminuye al aumentar la distancia
- Se dirige hacia el centro de la masa de la Luna.

#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

#### **TIERRA:**

- (1) Fuerza **centrífuga** en la Tierra  $\longrightarrow f_{CT} = M_T \omega^2 r_T$
- (2) Fuerza de **atracción** del sistema Tierra-Luna  $\longrightarrow$   $F_G = G \frac{M_T M_L}{R^2}$

#### Equilibrio entre (1) y (2):

$$G\frac{M_T M_L}{R^2} = M_T \omega^2 r_T \qquad r_T = G\frac{M_L}{R^2 \omega^2}$$

Distancia del centro de la Tierra al centro de masas

#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

#### **LUNA:**

- (1) Fuerza **centrífuga** en la Luna  $\longrightarrow$   $f_{CL} = M_L \omega^2 r_L$
- (2) Fuerza de **atracción** del sistema Tierra-Luna  $\longrightarrow F_G = G \frac{M_T M_L}{R^2}$

#### Equilibrio entre (1) y (2):

$$G\frac{M_T M_L}{R^2} = M_L \omega^2 r_L \qquad \qquad \qquad r_L = G\frac{M_T}{R^2 \omega^2}$$

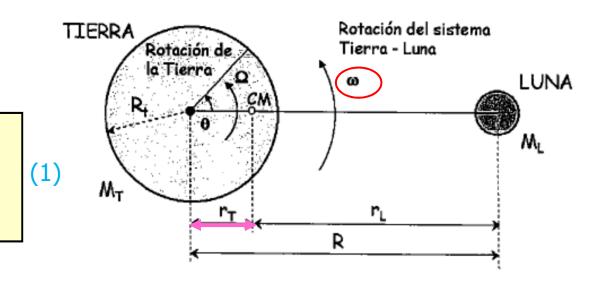
Distancia del centro de la Luna al centro de masas



#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

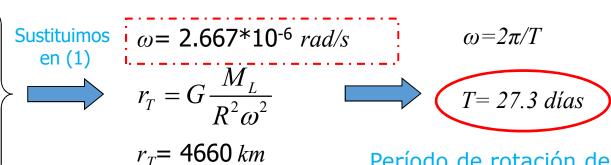
Velocidad de rotación del sistema Tierra-Luna

$$\omega = \sqrt{G \frac{M_L}{R^3} \left( 1 + \frac{M_T}{M_L} \right)}$$



$$G$$
= 6.672\*10<sup>11</sup>  $Nm^2 Kg^{-2}$   
 $R$ = 384329  $km$   
 $M_L$ = 7.34\*10<sup>22</sup>  $kg$ 

$$M_T$$
= 5.98\*10<sup>24</sup>  $kg$ 

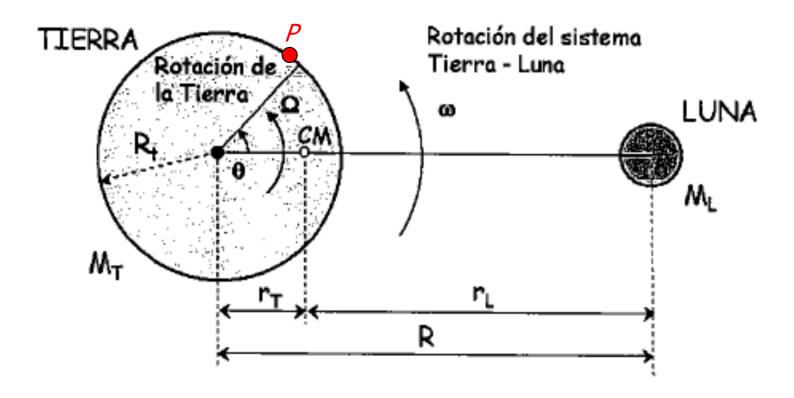


Período de rotación del sistema Tierra-Luna



#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

Cualquier punto *P* (masa unidad) de la superficie de la tierra va a estar sometido a la acción de la **Fuerza centrífuga** y la **Fuerza de atracción gravitatoria**.



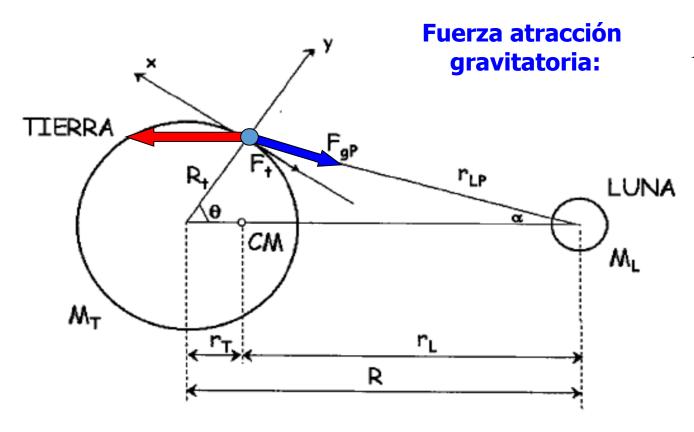


#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

En el punto *P* hay equilibrio entre:

Fuerza centrífuga:

$$F_{CP} = G \frac{M_L}{R^2}$$

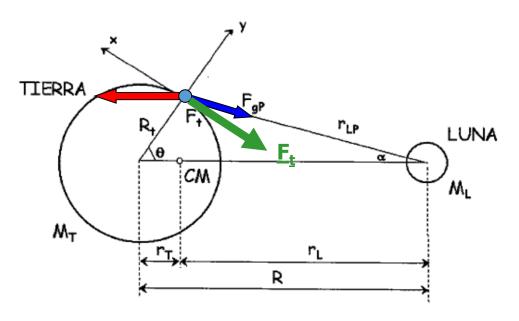


$$F_{GP} = G \frac{M_T M_L}{R^2}$$



#### Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

<u>Fuerza generadora de la marea</u>: resultante de la fuerza gravitatoria + fuerza centrífuga del sistema T-L



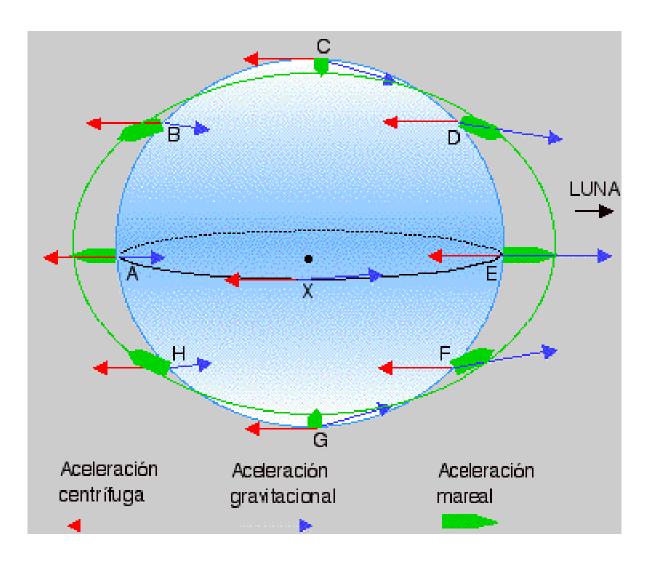
- lacktriangle Componente vertical: despreciable frente a g
- □ Componente en x= Fuerza tractora (origina la marea)

$$F_t = \frac{3}{2}GM_L \frac{R_t}{R^3} \sin 2\theta$$

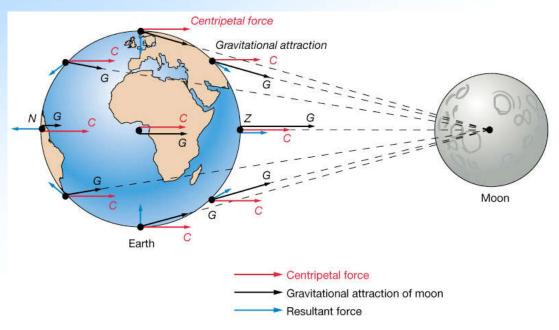
 $\theta$ : latitud



## Fuerzas generadoras de marea. Sistema Tierra-Luna

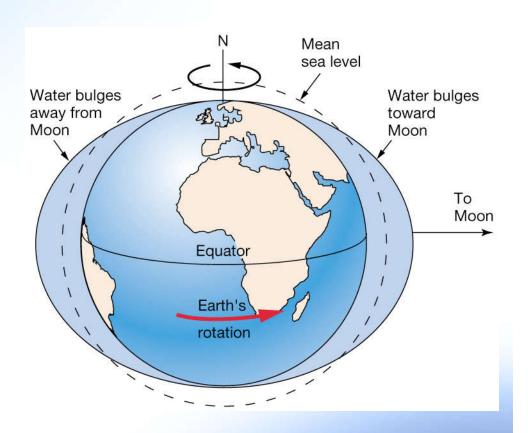


# **Fuerzas resultantes**



- Las fuerzas resultantes son:
- La diferencia entre las fuerzas gravitacionales (G) y centrípetas (C)
  - Dirigida lejos de la luna en el lado opuesto de la Tierra Luna
  - Dirigido a la Luna en el lado de la Tierra hacia la Luna

- Fuerzas generadoras de mareas producen 2 protuberancias:
  - En el lado opuesto de la Tierra Luna
  - En el lado de la Tierra hacia la Luna
- Tierra gira dentro y
  fuera de protuberancias
  de marea, creando
  mareas altas y bajas





## **TEORÍA DEL EQUILIBRIO:**

Newton (1686) : relación entre las **fuerzas generadoras** y la variación de la superficie libre.

#### **Hipótesis:**

- Los océanos cubre la superficie terrestre completamente, de tal forma que las partículas de agua se moverán hasta a alcanzar una superficie de equilibrio.
- ☐ La respuesta de la capa de agua es instantánea (se desprecia la inercia)

Marea de equilibrio
(elipsoide de equilibrio)

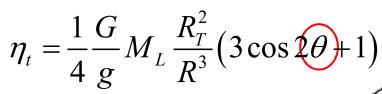


## **TEORÍA DEL EQUILIBRIO:**

- ☐ La realidad no se ajusta a las hipótesis de la Teoría de Equilibrio.
- ☐ Efectos de contorno y las fuerzas inerciales tienen una gran importancia.
- Las amplitudes y las fases no se predicen correctamente (pero los periodos sí).
- ☐ Teoría que ayuda a comprender los efectos cualitativos de la marea
- Teoría que permite conocer los períodos de las componentes armónicas de la marea (que se utilizarán posteriormente en el análisis armónico).

## **TEORÍA DEL EQUILIBRIO:**

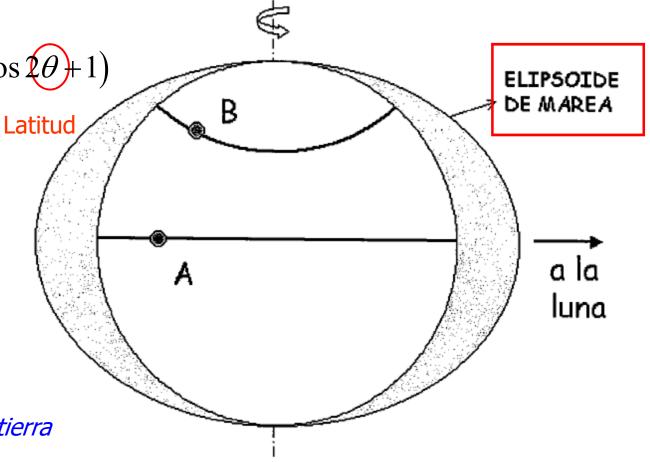
**TEORÍA DE EQUILIBRIO**: las fuerzas tractoras se compensan con gradientes de  $\eta$ 



 Variación de η con la latitud

 La marea es mayor en el ecuador que en los polos

Ojo: sin rotación de la tierra





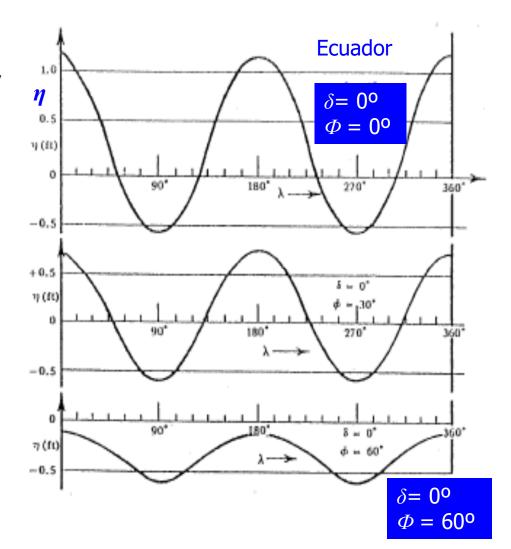
#### Efecto de la rotación de la Tierra

- Tierra gira alrededor de su eje con  $\Omega_T$  y  $T_T$ =24h
- Luna orbita alrededor de la Tierra con  $\Omega_L$  y  $T_L$ =27.32 días
- Supongamos que la luna se encuentra en el plano del ecuador (declinación  $\delta = 0^{\circ}$ )

En este caso  $\eta$ :

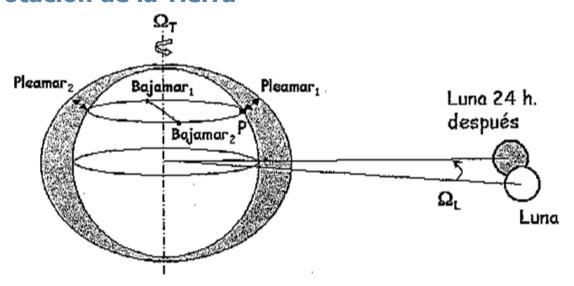
$$\eta_t = \frac{1}{2} \frac{G}{g} M_L \frac{R_T^2}{R^3} \left( 3\cos^2 \theta \cos^2 (\lambda + 1) \right)$$

Longitud





#### Efecto de la rotación de la Tierra

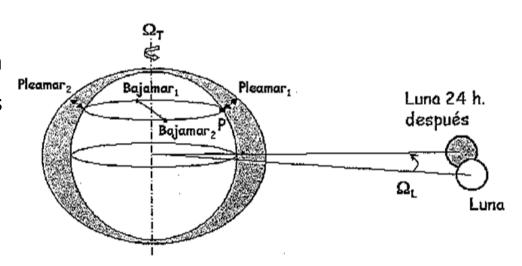


- En un ciclo de rotación nos encontramos con dos bajamares y dos pleamares.
- El periodo de rotación de la Tierra es 24 h.
- El sistema Tierra-Luna rota con un período de 27.3 días (655.2 horas).
- Cuando la Tierra rota la Luna se ha desplazado un poco.



#### Efecto de la rotación de la Tierra

Tiempo que necesita un punto de la Tierra para que esté alineado con la Luna después de dar una vuelta sobre su eje:



$$\omega_T = 15.41^{\circ}/h$$

$$\omega_L = 0.549^{\circ}/h$$

$$2T = \frac{2\pi}{\omega_T - \omega_L} = 24.84h$$

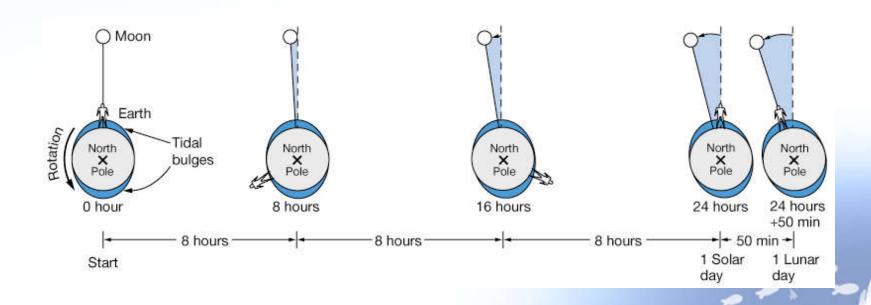


T= 12.42 h =12 h 25'

Periodo de la marea semidiurna

# El día lunar

- Las protuberancias de marea siguen la Luna a medida que gira alrededor de la Tierra
- El día lunar es 50 minutos más largo que un día solar





#### Efecto de la rotación de la Tierra

<u>Declinación (δ)</u>: es el ángulo con respecto al segmento Tierra-Luna asumiendo que la Luna está en el plano del Ecuador.

- Hasta ahora hemos asumido que la Luna está en el plano del ecuador ( $\delta$ = 0°).
- La Luna presenta una declinación que varía en el tiempo. A medida que la Luna se desplaza en su órbita alrededor de la Tierra, va variando su declinación entre 18.5 º y 28.5º

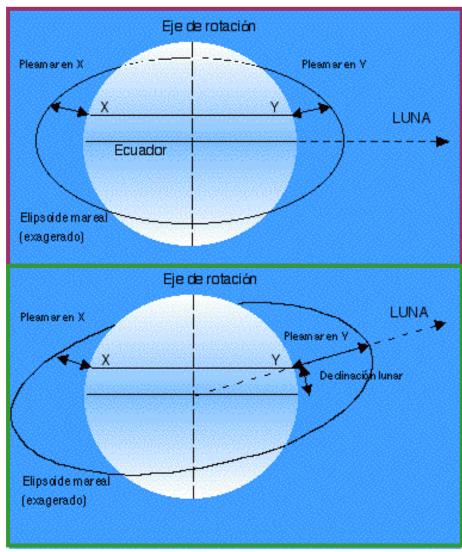
18.61 años
Variación nodal



#### Efecto de la declinación de la Luna



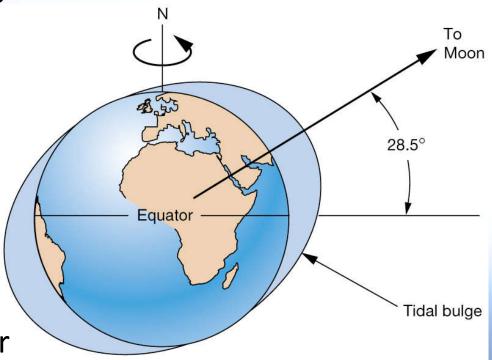
 $\delta$  = 28.5° Mareas diurnas en latitudes altas



# Efecto de la declinación

 El plano de la órbita de la Luna está inclinado 5° con respecto a la eclíptica

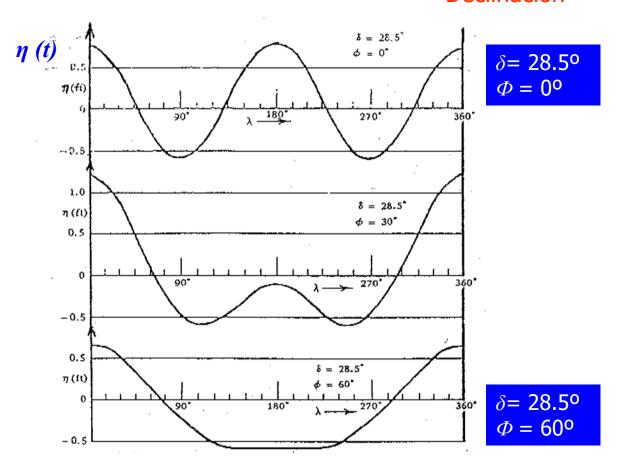
 El centro de las protuberancias de marea puede ser de hasta un máximo de 28.5 ° desde el ecuador





#### Efecto de la declinación de la Luna

$$\eta_{t} = \frac{1}{2} \frac{G}{g} M_{L} \frac{R_{T}^{2}}{R^{3}} \left[ \left( 3\sin^{2}\theta \sin^{2}\lambda - 1 \right) + \frac{3}{2} \sin 2\theta \sin^{2}\lambda + 3\cos^{2}\theta \cos^{2}\lambda \cos^{2}\lambda \right]$$
Declinación



Ecuador: mareas semidiurnas

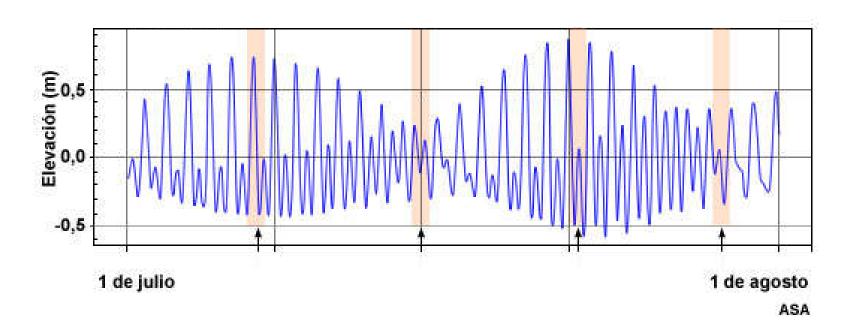
 $\theta$  (latitud)

Mareas diurnas



Sistema Tierra-Sol-Luna

# **MAREAS VIVAS Y MAREAS MUERTAS**

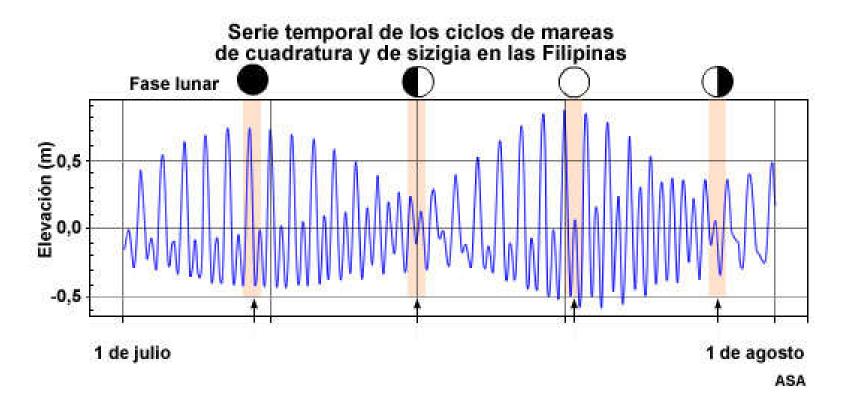


¿Cuál es el periodo de las mareas vivas y muertas?



Sistema Tierra-Sol-Luna

### MAREAS VIVAS Y MAREAS MUERTAS



¿Cuál es el periodo de las mareas vivas y muertas?



#### **MAREAS VIVAS Y MUERTAS**

SOL

## Sistema Tierra-Sol-Luna

## **LUNA NUEVA**

**Mareas vivas** 

Sol-Luna: en fase

Marea solar

Marea lunar

a) LUNA NUEVA

### **CUARTO CRECIENTE**

**Mareas muertas** 

Sol-Luna: desfasados

Marea solar

Marea lunar



# **LUNA LLENA**

**Mareas vivas** 

Sol-Luna: en fase

Marea solar

Marea lunar



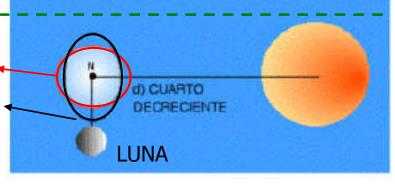
## **CUARTO MENGUANTE**

**Mareas muertas** 

Sol-Luna: desfasados

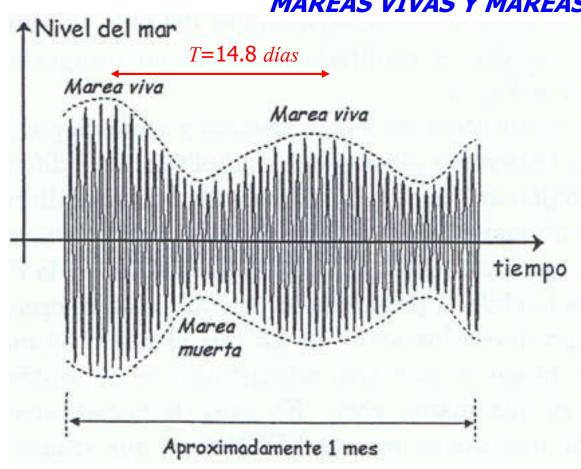
Marea solar

Marea lunar



# Sistema Tierra-Sol-Luna

### MAREAS VIVAS Y MAREAS MUERTAS



$$\Omega_S = 0.041^{\circ}/h$$

$$\Omega_L = 0.549^{\circ}/h$$

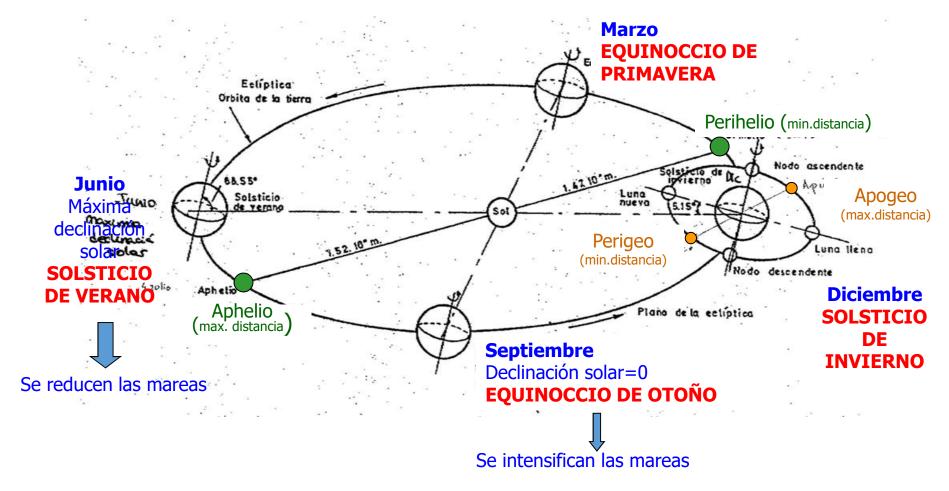
$$2T = \frac{2\pi}{\Omega_L - \Omega_S} = \frac{360^{\circ}}{0.508^{\circ}/h} = 708h \implies \frac{T = 354 \ h = 14.8 \ dias}{\text{Periodo de las mareas vivas y muertas}}$$

T= 354 h =14.8 dias



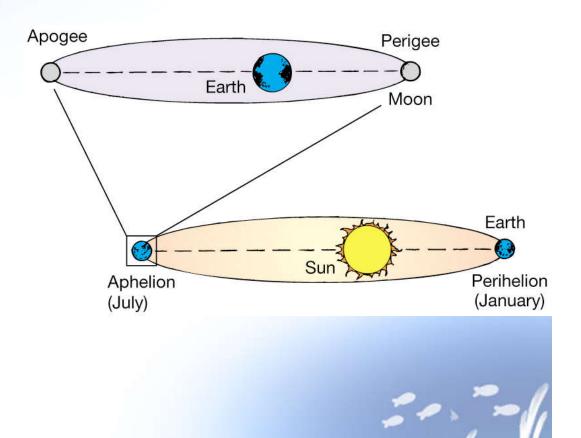
### Sistema Tierra-Sol-Luna

En cada punto de la superficie terrestre, la marea se debe a los **efectos combinados** de **mareas lunares y solares**.

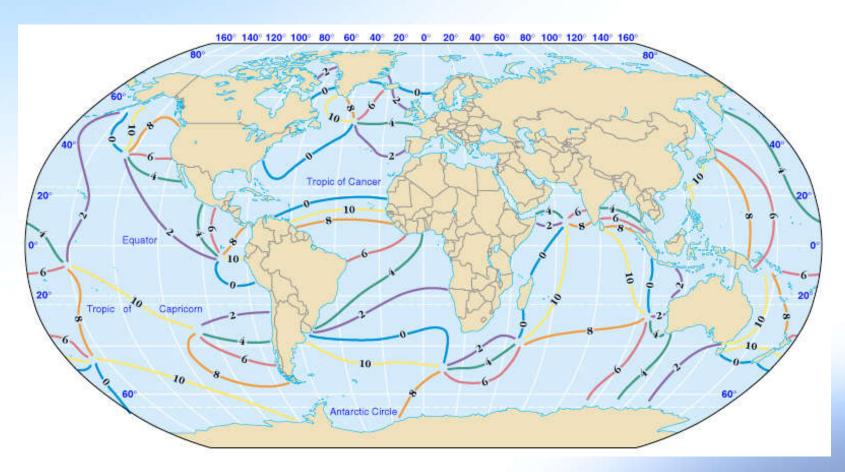


# Efecto de las órbitas elípticas

- Amplitud de las mareas son mayores cuando:
  - La Luna está en perigeo
  - La Tierra está en su perihelio



# Las mareas en el océano



Las líneas de mareas giran alrededor de los puntos anfidrómicos

# Patrones de marea

- Diurna
  - Una alta y una bajamar cada uno (lunar) día
- Semidiurna
  - Dos mareas altas y dos mareas bajas de aproximadamente la misma altura todos los días
- Mixta
  - Características de tanto diurnos y semidiurnas con las mareas altas y / o bajas sucesivas tienen significativamente diferentes alturas





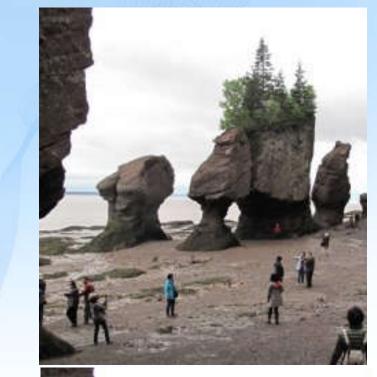
San Andrés de Tumaco, Nariño. Archivo GEZ (2008)

# Bahía de Fundy

Mayor rango de marea, 14 m (marea alta – marea baja) Marea semidiurna



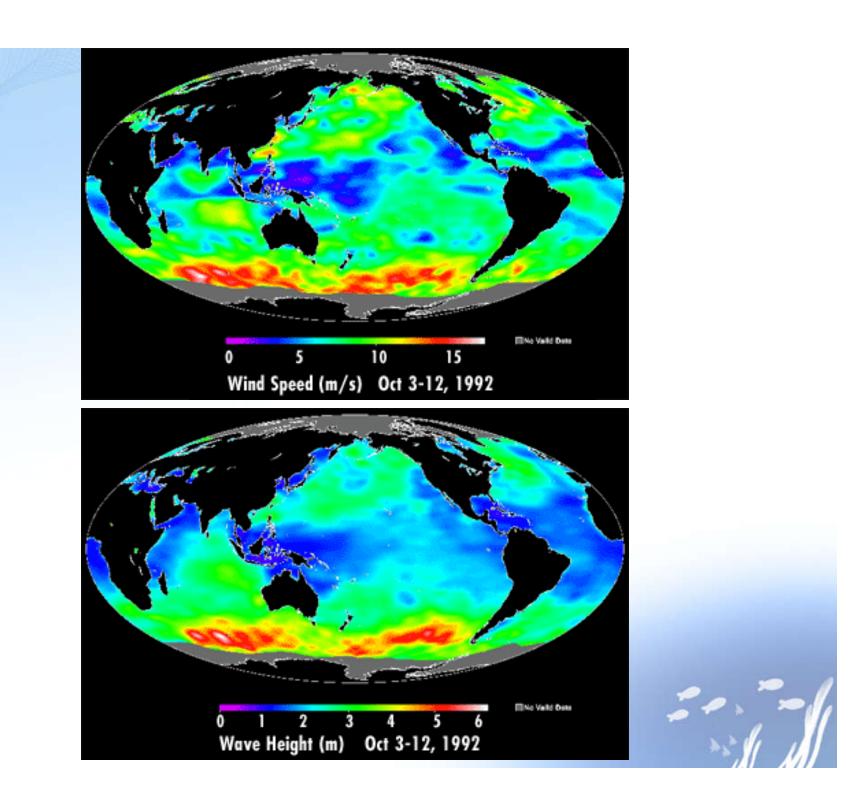












#### TIDE TIMES AND TIDE CHARTS WORLDWIDE



Accurate tide times for sailors, fishermen and watersports enthusiasts. Animated tide charts for thousands of ports, harbors and popular coastal locations around the World.

Find your high tide time for the coming week using our interactive maps. Low and high tide times as well as the predicted tide height are essential for recreational and commercial activities on the water, as well as for flood risk management. Seabed profiles, coastline shape and constantly changing atmospheric conditions can influence the tide chart for each location.

#### FIND 2017 TIDE TIMES FOR YOUR LOCATION

We have determined your approximate geographical location by the IP address, which suggests these 20 closest tide stations:

1. Buenaventura	11. San Bernardo del Viento
2. Pizarro	12. Tolu
3. Guapi	13. Bahia Pinas
4. Turbo	14. Tumaco
5. El Charco	15. Bahia de Caledonia
6. Necocli	16. San Lorenzo
7. San Juan de Uraba	17. Cartagena
8. Arboletes	18. Valdez
9. Covenas	19. Puebloviejo
10. San Antero	20. Cienaga

#### See all other tide tables

Choose your location of interest using the above pulldown menus or enter the name of a port or harbor in the search box to find your tide times.

Our growing list of tide charts showing accurate predicted tide times now contains 10749 locations in 196 countries.

Browse tide times by country using the lists below. For example Tide times UK displays a list of all the UK ports and harbors where we have tide charts. You can also enter a place name in the search box above e.g. Brisbane Tide times or Fundy Tide Times.









© Copyright 2017 Meteo365.com Ltd.

Terms of Use | Cookie Policy | Contact Us | Facebook