

Radiación Solar

Contents

- [7.1. Ángulos solares](#)
- [7.2. Características de la radiación solar](#)
- [7.3. Instrumentos de medición de radiación solar](#)
- [7.4. Mapas solares](#)
- [7.5. Referencias](#)

MEC501 - Manejo y Conversión de Energía Solar Térmica

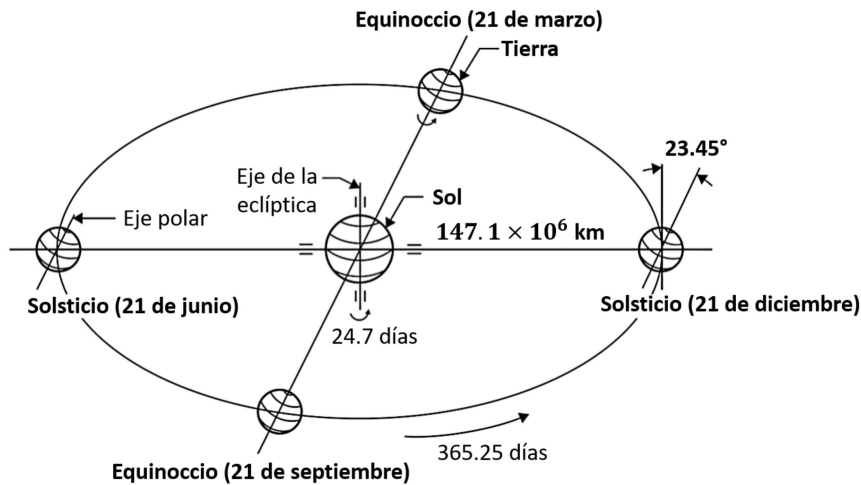
Profesor: Francisco Ramírez Cuevas

Fecha: 14 de octubre 2022

7.1. Ángulos solares

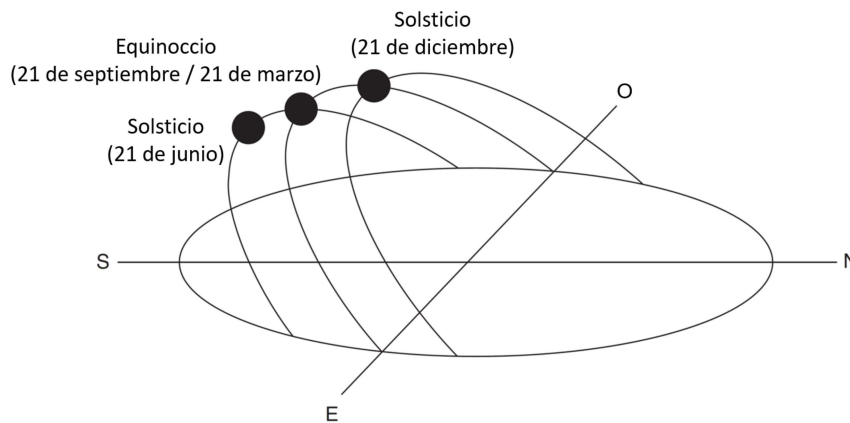
7.1.1. Características de la órbita de la tierra

- La órbita de la tierra aproximadamente circular, con una pequeña excentricidad ($e = 1.673\%$).
- La distancia entre el sol y la tierra está dada por: $d_{e-s} = 1.495 \times 10^{11} \text{ m} \pm 1.7\%$.
- El eje de la tierra está inclinado 23.45° del plano eclíptico (plano de la órbita de la tierra)



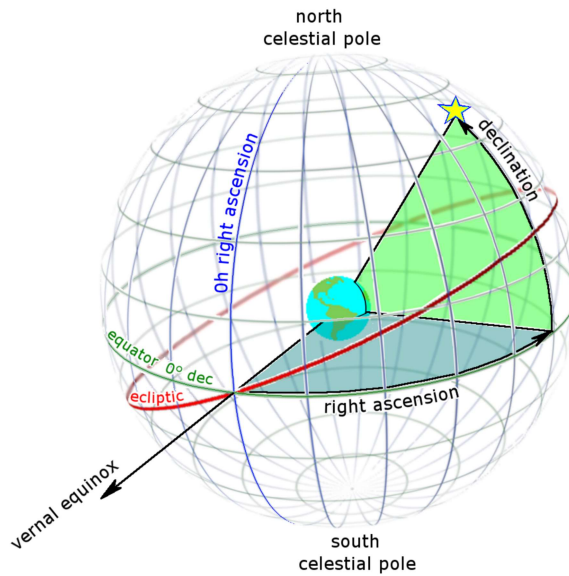
7.1.2. Trayectoria del sol

A raíz de estas características, **la trayectoria del sol vista desde la tierra forma un arco**. En el hemisferio sur de la tierra, este arco aparece desplazado hacia el norte(sur) del eje Este-Oeste en el solsticio del 21 de junio (21 de diciembre). En el hemisferio norte ocurre lo opuesto. Durante los equinoccios el arco está centrado en el eje Este-Oeste independiente del lado del hemisferio.



7.1.3. Posición del sol en coordenadas ecuatoriales

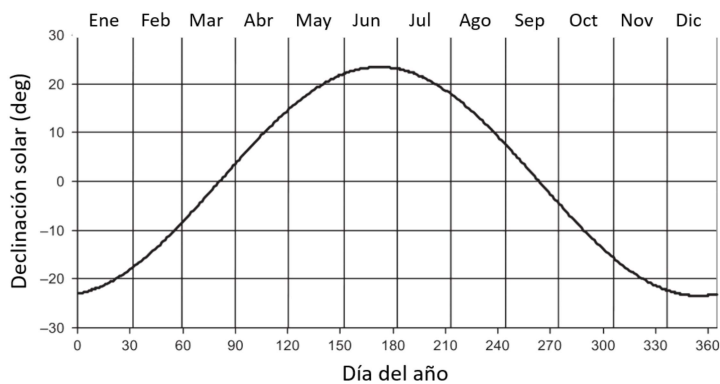
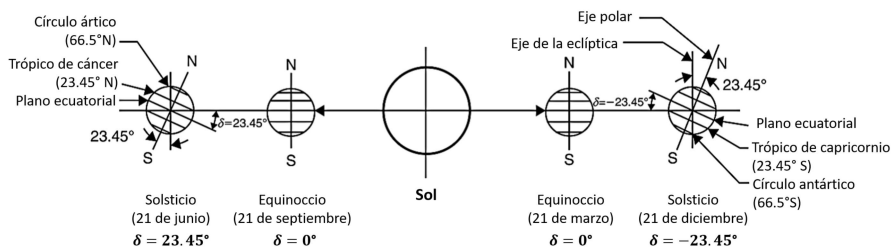
Utilizando el plano ecuatorial como referencia, podemos definir la posición del sol respecto a dos ángulos, **declinación solar** y **ascensión recta**



- La **declinación solar**, δ corresponde al ángulo vertical medido desde el plano ecuatorial.
- La **ascensión recta**, AR se define como el ángulo horizontal en referencia al eje del equinoccio vernal (21 de marzo), también conocido como punto de aries. Se mide en horas, con 1 hora equivalente a 15° .

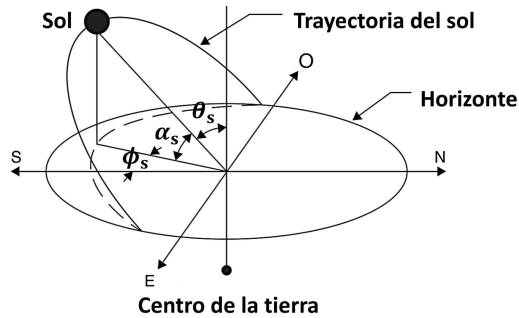
En el equinoccio del 21 de marzo, $\delta \approx 0^\circ$ y $AR \approx 0$ h

La declinación solar esta asociada con la inclinación del eje polar respecto al plano eclíptico.



7.1.4. Posición del sol respecto al plano horizontal local

Una forma más intuitiva de definir la posición del sol, es utilizando el plano horizontal local. En este caso, caracterizamos la posición del sol respecto a los ángulos, **elevación solar** (α_s) y **acimut solar** (ϕ_s).



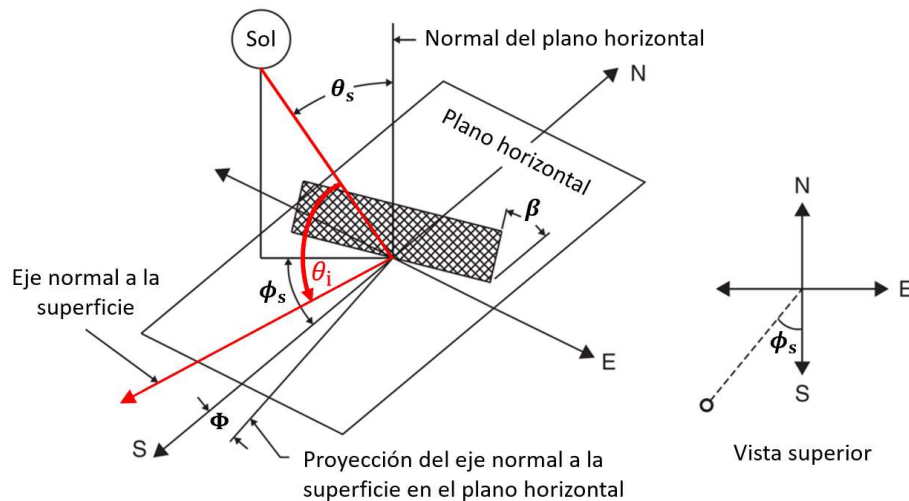
- El ángulo de **elevación solar**, α_s , corresponde a la posición del sol respecto al plano perpendicular al horizonte local. Su valor es complementario al **ángulo cenital solar** $\theta_s = \pi/2 - \alpha_s$.
- El ángulo **acimut solar** ϕ_s mide la proyección de la posición del sol en el plano horizontal local. En el hemisferio sur(norte), el valor $\phi_s = 0^\circ$, corresponde al eje norte(sur) creciendo en dirección oeste.

El valor de α_s y ϕ_s , es función de δ , AR, la longitud, latitud y la hora local.

En este curso utilizaremos α_s y ϕ_s directamente utilizando [fuentes disponibles en línea](#).

7.1.5. Ángulo de incidencia

El ángulo de incidencia del sol, θ_i , corresponde al ángulo cenital relativo a la norla de una superficie. En la siguiente figura se muestra una superficie inclinada con ángulo cenital β y ángulo acimutal Φ respecto a la dirección normal al plano horizontal



Considerando la posición del sol relativa al plano horizontal, el ángulo de incidencia es:

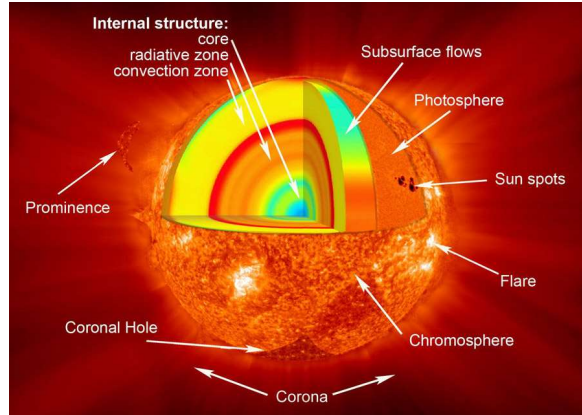
$$\cos \theta_i = \cos \theta_s \cos \beta + \sin \theta_s \sin \beta \cos(\phi_s - \Phi) \quad (7.1)$$

Para una superficie en posición horizontal, $\theta_i = \theta_s$

7.2. Características de la radiación solar

La radiación solar puede ser estimada como un cuerpo negro a temperatura

$T_{\text{sun}} = 5777\text{K}$. Sin embargo, la radiación solar es el resultado de la emisión de muchas capas con diferente composición, y cuya temperatura puede alcanzar más de 100,000 K.



7.2.1. Constante solar

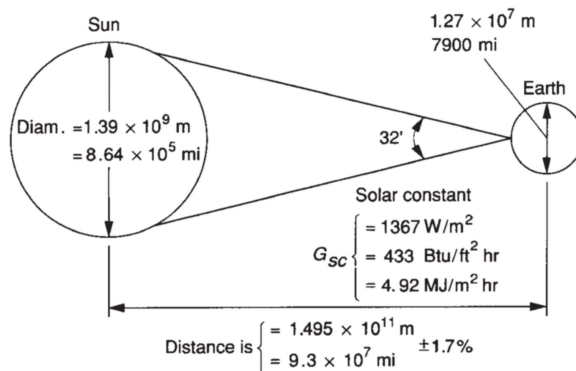
Consideremos el sol como un cuerpo negro a temperatura $T_{\text{sun}} = 5777\text{ K}$.

El calor total por radiación emitido por el sol es $\pi D_{\text{sun}}^2 E_{\text{sun}}$, donde $D_{\text{sun}} = 1.39 \times 10^9\text{ m}$ es el diámetro del sol.

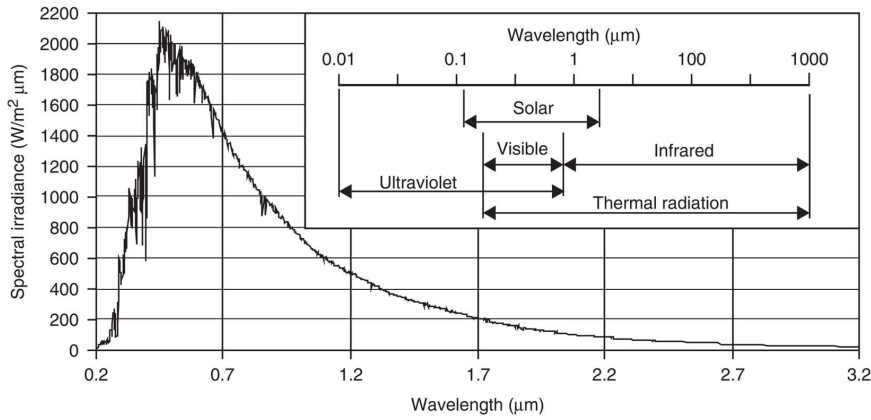
Considerando la distancia entre el sol y la tierra, $d_{\text{e-s}} = 1.495 \times 10^{11}\text{ m}$, el flujo de radiación sobre la superficie de la tierra, G_{sc} , es:

$$G_{\text{sc}} = \sigma T_{\text{sun}}^4 \frac{\pi D_{\text{sun}}^2}{4\pi d_{\text{e-s}}^2} = 1367 \frac{\text{W}}{\text{m}^2} \quad (7.2)$$

La **constante solar** $G_{\text{sc}} = 1367\text{ W/m}^2$ es la irradiancia total sobre una superficie perpendicular a los rayos solares y a la distancia media entre la tierra y el sol. En otras palabras, corresponde **radiación extraterrestre del sol** que incide sobre 1 m^2 en la tierra.

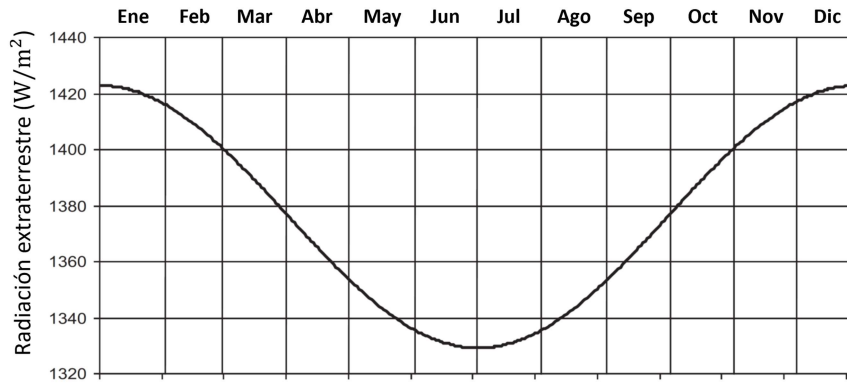


La siguiente figura ilustra la variación espectral de la constante solar, según reportado en la norma [ASTM E-490](#)



Debido a la excentricidad de la órbita de la tierra, la constante solar varía alrededor de un 3.3% largo del año. Para un día N de un total de 365, la constante solar está dada por:

$$G_{sc,N} = G_{sc} \left[1 + 0.033 \cos \left(\frac{360N}{365} \right) \right] \quad (7.3)$$



La constante solar también cambia según la elevación solar θ , de forma complementaria, con el cenit solar en la forma:

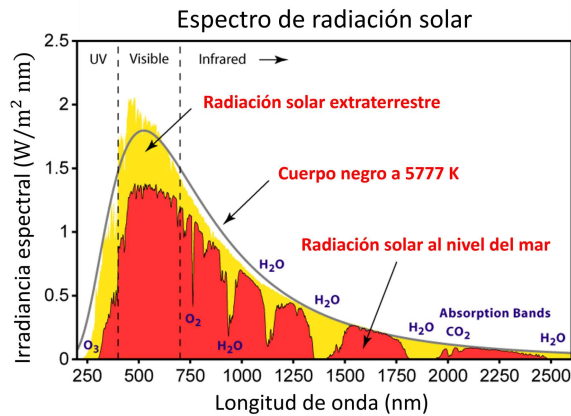
$$G_{sc,t} = G_{sc} \cos \theta_s \quad (7.4)$$

Para una superficie inclinada, con un ángulo de incidencia θ_i la constante solar es:

$$G_{sc,s} = G_{sc} \cos \theta_i \quad (7.5)$$

7.2.2. Atenuación atmosférica

La radiación solar definida por G_{sc} corresponde al valor fuera de la atmosfera de la tierra. En la superficie de la tierra, este valor es atenuado debido a fenómenos de absorción y *scattering* asociado a los gases atmosféricos, tales como vapor de agua, ozono, nubes, etc.

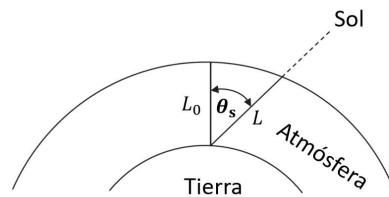


En general esta atenuación dependen de la ángulo de elevación del sol y, por lo tanto varía según el día del año y la latitud en la que se encuentra el observador

Definimos como coeficiente de masa de aire (AM) como:

$$AM = \frac{L}{L_0}$$

donde L_0 es la distancia (espesor de la atmósfera) normal a la superficie de la tierra y al nivel del mar, y L es la distancia al nivel del mar a un ángulo θ_s

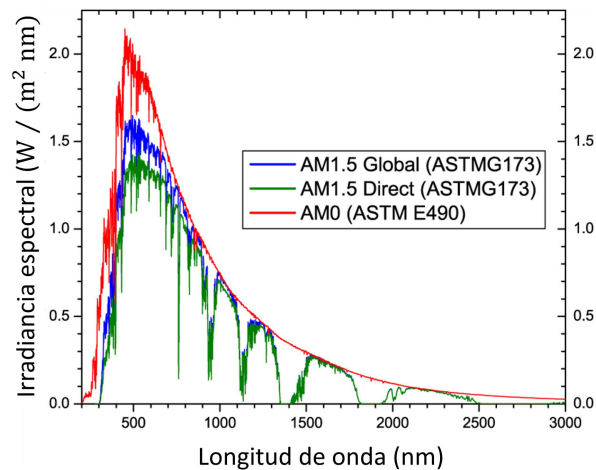


Una forma simplificada de representar el coeficiente de masa de aire es:

$$AM = \frac{1}{\cos \theta_s} \quad (7.6)$$

- AM0 corresponde al espectro de radiación solar extraterrestre.
- AM1 corresponde al espectro de radiación a nivel del mar con el sol en dirección normal a la superficie.
- AM1.5 corresponde al espectro de radiación a nivel del mar con el sol $\theta_s = 48.19^\circ$.

El coeficiente de masa de aire AM1.5 representa una aproximación del promedio general anual de radiación solar en latitudes correspondiente a regiones como Japón, China, Estados Unidos y Europa. Así, este valor **se ha convertido en el estándar para caracterizar el desempeño de tecnologías de energía solar.**



Debido al *scattering* atmosférico, el espectro AM1.5 considera una componente global (directa + difusa) y una directa.

La irradiancia hemisférica total del espectro AM1.5, es

$$G_{AM1.5} = 1000 \frac{W}{m^2} = 1 \text{ sun} \quad (7.7)$$

Existen distintas fuentes con valores tabulados del espectro AM1.5, por ejemplo: [NREL AM1.5](#)

7.3. Instrumentos de medición de radiación solar

Para diseñar sistemas basados en energía solar, es necesario caracterizar una serie de parámetros de la radiación solar. Estos incluyen, irradiación solar hemisférica, especular y difusa.

En general, los instrumentos de medición se basan en sensores termoeléctricos o fotovoltaicos, que permiten medir el flujo de energía y no la componente espectral. La irradiancia espectral, por otro lado, generalmente se obtiene por modelos de transporte radiativo.

Existen dos tipos de instrumentos para medir la irradiancia solar: el **piranómetro** y el **pirheliómetro**.

7.3.1. Piranómetro

Este instrumento mide la componente hemisférica (difusa + especular) de la irradiancia solar.



El domo superior esta conformado por dos cámaras de vidrio. El aire atrapado entre las cámaras actúa como aislante térmico.

Al interior del domo se ubica un material negro ($\epsilon \approx 1$) que absorbe la radiación solar. El cambio de temperatura del absorbedor es correlacionado con el flujo de calor por radiación.

El piranómetro también puede ser utilizado para medir la componente difusa de la irradiancia solar. En este caso se utiliza una banda que bloquea la componente directa de la irradiancia solar



7.3.2. Pirheliómetro

Este instrumento permite medir la componente directa de la irradiancia solar. Esta componente es particularmente útil para predecir el desempeño de concentradores solares.



7.4. Mapas solares

Existen diversos mapas solares disponibles en línea. Los más recomendados son:

- [Explorador solar](#) del ministerio de energía
- [Global Solar Atlas](#), del World Bank Group

7.5. Referencias

- Kalogirou S. A. **Chapter 2: Environmental Characteristics** en *Solar Energy Engineering Processes and Systems*, 2nd Ed, Academic Press, 2014
- Duffie J. A., Beckman W. A. and Blair N. **Chapter 1: Solar Radiation** and **Chapter 2: Available Solar Radiation** en *Solar Engineering of Thermal Processes*, 5th Ed, Jhon Wiley and Sons, 2020

By Francisco V. Ramirez-Cuevas

© Copyright 2022.