Estudio de la irradiancia solar con dos modelos de transferencia radiativa y su comparación con mediciones en la cuidad de

Monterrey

1. Facultad de Ciencias Físico-Matemáticas, UANL, México

2. Instituto de Física Rosario, CONICET-UNR, Argentina

3. Facultad de Ciencias Exactas Ingenieria y Agrimensura, UNR, Argentina

4. Centro de Ciencias de la Atmósfera, UNAM, México

email: giovannilopez9808@gmail.com, ipina@ifir-conicet.gov.ar

Introducción

Monterrey y su área metropolitana conforman la 3^a región más poblada de México y una de las de mayor deterioro en su Calidad del Aire en las últimas décadas. Por su ubicación geográfica y condiciones atmosféricas, la radiación solar alcanza niveles altos casi todo el año. Conocer la intensidad solar a nivel del suelo nos permite estimar los componentes que la atenúan y también evaluar sus efectos biológicos. Presentamos un análisis de la irradiancia solar Vis+NIR* medida en el periodo 2015-2018 en las estaciones Noreste (NE) y Noroeste (NO) del Sistema Integral de Monitoreo Ambiental (SIMA) de Nuevo León. Las mediciones bajo un cielo libre de nubes fueron las referencias para aproximación de los modelos TUV 5.3.2 y SMARTS $2.9.5^{[1,2,3]}$.

←Imagen satélital del área metropolitana de Monterrey y localización de estaciones Noreste y Noroeste del SIMA

Metodologia

La irradiancia solar Vis+NIR* del SIMA se midió con un piranómetro MetOne096 de sensibilidad entre [400, 1100]nm. De ellas se seleccionan días despejados en el periodo 2015-2018. Por otro lado, la Ecuación de Transferencia Radiativa:

$$dL_{\lambda} = \sigma_{e} (z) \left(\cdots - \frac{\omega(z)}{4\pi} \left[I_{0\lambda} p(\vec{s*}, \vec{s}; z) exp \left(- \int_{z}^{\infty} \frac{\sigma_{e}(z')}{\cos\theta^{*}(z')} dz' \right) \cdots \int_{4\pi} \int_{4\pi} L_{\lambda}(\vec{s'}; z) p(\vec{s'}, \vec{s}; z) d^{2}\omega' \right] \right) \frac{dz}{\cos\theta}$$

es resuelta por los modelos SMARTS y $TUV^{[2,5]}$ para obtener la irradiancia solar espectral (L_{λ}) . Cada modelo se ejecuta para una fecha y hora del día con los siguientes valores de entrada:

 $\overline{\mathrm{AOD}_{550nm}}$ Modelo [Lat, Lon, a.s.n.m] NE/NO Reflectividad O_3 col NO_2 col DU Exp.Albedo de disp. simple de aerosol de suelo Angström TUV 0.06 OMI-NASA DU 0.87 $(variable)^{[4,5]}$ 25.75,-100.25,512m SMARTS ConcretoOMI-NASA atm-cm urbano

Con un código propio se integró L_{λ} entre [400, 1100]nm para SMARTS y para TUV entre [400, 1000]nm añadiendo una fracción aproximada a la integral en el rango espectral coincidente. Luego, la irradiancia Vis+NIR* se ajustó hasta que el AOD_{500nm} logre una diferencia relativa (DR) < 5 % al mediodía solar entre medición y modelo.



|images/fcfm-eps-conve

Instrumento de medición de la estación SIMA

Resultados

images/espectro-eps-converted-to.pdf

images/med1.pdf

images/med2.pdf

Espectros solares obtenidos con SMARTS y TUV a las 13h para Estación NE el 22/feb/2015 (izq). Irradiancia solar Vis+NIR* cada hora, medida por SIMA y derivada de TUV los días 22/mar/2017 y 1/nov/2016 (der).

images/Graph4years-eps-converted-to.pdf

Irradiancia solar Vis+NIR* medida bajo cielo despejado a las 13h en Estación Noroeste y derivada de TUV y SMARTS.

Conclusiones

- El modelo TUV5.3.2 es más eficiente para calcular la irradiancia solar [400, 1000]nm en función del tiempo y se puede aproximar para el rango espectral del piranómetro MetOne096 del SIMA. El SMARTS2.9.5 provee la irradiancia solar [400, 1100]nm en el mismo rango de operación del instrumento del SIMA.
- Conociendo principalmente el valor de aerosol en 550nm y la topografía del lugar, se puede aproximar la irradiancia solar Vis+NIR* con una DR<7% entre medición y modelo.

Referencias

- 1. S. Madronich, Environ. UV Photob, 1-39, 1993
- 2. www.nrel.gov/grid/solar-resource/smarts.html.
- 3. https://www2.acom.ucar.edu/modeling/troposphericultraviolet-and-visible-tuv-radiation-model
- 4. Cede A, Luccini E, Nuñez L, Piacentini R, Blumthaler M, Herman J, J. Geophysical Research 109-D08, 2004.
- 5. Ipiña A, Salum GM, Crinó E, Piacentini R, Advances in Space Research 966–977, 2012.

□mages/satelite.jpg