

Herramientas de Teledetección Cuantitativa

Un viaje del sol a los píxeles

Francisco Nemiña

Unidad de Educación y Formación Masiva
Comisión Nacional de Actividades Espaciales

31 de agosto de 2016

Esquema de presentación

Organización del curso

Objetivos, programa y cronograma

Aprobación del curso

Radiación

Firmas espectrales

Espacio espectral

Objetivos del curso

El curso tiene como objetivo

- ▶ Manejar el concepto de firma espectral.
- ▶ Conocer las aproximaciones realizadas al trabajar en teledetección.
- ▶ Corregir imágenes radiométricamente.
- ▶ Conocer la necesidad de dichas correcciones.
- ▶ Poder realizar transformaciones en el dominio espectral.
- ▶ Clasificar imágenes de forma supervisada y no supervisada.
- ▶ Validar clasificaciones de imágenes.
- ▶ Poder extraer valores cuantitativos en base a dicho procesamiento.

Vamos a dividir el curso en dos partes

1. Transformaciones en el dominio espectral.
2. Clasificación de imágenes en la práctica.

Cronograma - Parte 1

- ▶ 2/9 - Firmas espectrales
- ▶ 8/9 - Entrega cuestionario 1
- ▶ 9/9 - Correcciones radiométricas
- ▶ 15/9 - Entrega cuestionario 2
- ▶ 16/9 - Índices
- ▶ 22/9 - Entrega cuestionario 3
- ▶ 23/9 - Rotaciones
- ▶ 29/9 - Entrega cuestionario 4
- ▶ 30/9 - Clase de consulta
- ▶ 6/10 - Entrega primer trabajo práctico

Cronograma - Parte 2

- ▶ 7/10 - Clasificaciones supervisadas
- ▶ 13/10 - Entrega cuestionario 5
- ▶ 14/10 - Clasificaciones no supervisadas
- ▶ 20/10 - Entrega cuestionario 6
- ▶ 21/10 - Técnicas de pos-clasificación
- ▶ 27/10 - Entrega cuestionario 7
- ▶ 28/10 - Clase de consulta
- ▶ 3/11 - Entrega segundo trabajo práctico

Urgente

Todo el material va a estar en

<https://sopi.conae.gov.ar/aulavirtual> con la contraseña de matriculación tordo2016.

Importante

Acá se completan los formularios y las tareas.

Distribución de notas

- ▶ 0 - 99 - No aprobó
- ▶ 100-109 - Seis
- ▶ 110-129 - Siete
- ▶ 130-169 - Ocho
- ▶ 170-189 - Nueve
- ▶ 190-200 - Diez

Como sumar puntos

- ▶ Cada cuestionario: 0 a 10 puntos. Máximo 70.
- ▶ Cada tarea: 0 a 50 puntos. Máximo 100.
- ▶ Participar en la plataforma: 0 a 10 puntos. Sin máximo.
 - ▶ Hacer preguntas interesantes.
 - ▶ Contestar preguntas.
 - ▶ Editar artículos en la wiki.
 - ▶ Hacer participaciones interesantes.
 - ▶ Compartir datos de campo.

Definición

Hablaremos de teledetección cuantitativa en el espectro óptico cuando queramos obtener valores numéricos concretos a partir de la utilización de imágenes obtenidas en la región entre los $0,4\mu m$ y los $14\mu m$.

Esquema de presentación

Organización del curso

Objetivos, programa y cronograma

Aprobación del curso

Radiación

Firmas espectrales

Espacio espectral

Energía

Definición

Energía es la capacidad de hacer trabajo...ponele.

Es mas fácil hablar de las formas de propagación

Conducción, convección y radiación.

Energía electromagnética

De las 3, nos vas a interesar la radiación. En particular la radiación electromagnética.

Onda electromagnética

Definición:

La longitud de onda es la distancia entre dos máximos.

Definición

La frecuencia es la cantidad de oscilaciones que realiza la onda por unidad de tiempo.

Definición:

La amplitud es el máximo valor posible que toma la onda.

Clasificación

Las ondas electromagnéticas se pueden clasificar en función de su longitud de onda en el espectro electromagnético

La energía va a tener un problema como magnitud para medir porque la energía que recibo depende del tiempo en que la recibo. Veamos como mejorarlo.

Definición:

La potencia es la tasa de variación de energía. Es decir

$$P = \frac{\Delta E}{\Delta t} \quad (1)$$

Observación:

Para una onda electromagnética la *potencia* se relaciona con la amplitud como

$$P \sim A^2 \quad (2)$$

Densidad de potencia

Veamos ahora que pasa con la potencia a medida que nos alejamos de una fuente.

La potencia total en cualquier esfera tiene que ser la misma

Densidad de potencia

Definición:

Definimos la *densidad de potencia* como la cantidad de energía electromagnética que atraviesa una superficie de área A en un determinado tiempo

$$p = \frac{\Delta E}{\Delta t A} \quad (3)$$

Observación

A esta magnitud se la suele llamar *irradiancia* en teledetección.

Irradiancia espectral

Por ahora venimos trabajando con la densidad de potencia total.
Pero uno puede preguntarse cuanta energía llegar de cada longitud de onda en el sol.

Irradiancia espectral

Si miramos ahora la distribución de irradiancia

Radiación de cuerpo negro

Para un cuerpo negro ideal

$$B(\lambda, T) = \frac{2hc^2}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1} \quad (4)$$

Irradiancia espectral

Si miramos ahora la distribución de irradiancia

Valores de irradiancia espectral

$$\text{En } [E_{0,i}] = \frac{W}{m^2 \mu m}$$

Banda	ETM+	TM	OLI
1	1970	1954	1925
2	1843	1826	1826
3	1555	1558	1574
4	1047	1047	955
5	227.1	217.2	242
7	80.53	80.29	82.5

Irradiancia espectral

Definición

Llamamos irradiancia espectral a la distribución de irradiancia en función de la longitud de onda.

El último paso será ver como se comporta la irradiancia en función del ángulo.

Definición

: La radiancia será la irradiancia por unidad de ángulo solido

$$L = \frac{p}{\Omega \cos \theta_z} \quad (5)$$

- ▶ La irradiancia será lo que medirán los sensores.
- ▶ Depende del ángulo.
- ▶ Al igual que la irradiancia tiene nos interesara su dependencia espectral.
- ▶ $[L_\lambda] = Wm^{-2}sr^{-1}\mu m^{-1}$

Radiancia

Definición:

Llamaremos *radiancia espectral* a la magnitud L_λ tal que

$$dE = L_\lambda(\theta, \phi) \cos(\theta) d\Omega dA dt d\lambda$$

La radiancia no es una buena característica para definir a un cuerpo.

Ejemplo

Hojas bajo distintas iluminaciones

La radiancia que deja un píxel depende de la radiancia incidente.

Esquema de presentación

Organización del curso

Objetivos, programa y cronograma

Aprobación del curso

Radiación

Firmas espectrales

Espacio espectral

Reflectancia

Queremos calcular el cociente de la radiancia saliente de una cobertura sobre la radiancia incidente.

Definición:

Definimos la *BRDF* (espectral bidirectional reflectance distribution function) como:

$$f(\theta_i, \phi_i, \theta_r, \phi_r) = \frac{dL(\theta_i, \phi_i, \theta_r, \phi_r)}{dE(\theta_i, \phi_i)}$$

Definición:

Definimos la reflectancia direccional como:

$$R(\theta_i, \phi_i, \theta_r, \phi_r) = \frac{\pi L(\theta_i, \phi_i, \theta_r, \phi_r)}{\cos(\theta_i) E_0} = \pi f(\theta_i, \phi_i, \theta_r, \phi_r)$$

veamos algunos ejemplos

Ejemplo:

Pasto bajo distintas iluminaciones

Ejemplo:

Reflectancia del pasto en función del ángulo.

Ejemplo:

Agua bajo distintas iluminaciones

Ejemplo:

Reflectancia del pasto en función del ángulo.

Reflectancia direccional

En general podemos clasificar la reflectancia en función de que tan fuertemente depende del ángulo.

Definición:

Hablamos de la aproximación *especular* cuando la reflectancia es una delta del ángulo.

Definición:

Hablamos de la aproximación *lambertiana* cuando la reflectancia no depende del ángulo.

Importante:

En el curso vamos a trabajar en la aproximación Lambertiana. Esto es solo una aproximación que simplifica y mucho el problema.

Definición:

En la aproximación lambertiana definimos la *reflectancia* como

$$\rho = \frac{\phi L}{\cos \theta_z E_0} \quad (6)$$

Importante:

La reflectancia depende solo de la superficie que estamos mirando.

Si ahora pensamos como depende la reflectancia de la longitud de onda podemos definir

Definición:

Llamamos firma espectral a la función de la reflectancia como función de la longitud de onda, ρ_λ .

Veamos algunos ejemplos y de por que sirven para describir a las coberturas.

- ▶ Vegetación
- ▶ Suelo
- ▶ Agua

Variaciones de la firma espectral con el contenido de clorofila.¹

¹Shunlin Liang, *Quantitative remote sensing of land surfaces*, Vol. 30, John Wiley & Sons, 2005.

Variaciones de la firma espectral con el contenido de agua.²

²Shunlin Liang, *Quantitative remote sensing of land surfaces*, Vol. 30, John Wiley & Sons, 2005.

Variaciones de la firma espectral con el área foliar.³

³Gregory P Asner. "Biophysical and biochemical sources of variability in canopy reflectance". En: *Remote sensing of Environment* 64.3 (1998). págs. 234-253.

Firma espectral de la vegetación en diferentes estados.⁴

⁴Gregory P Asner. "Biophysical and biochemical sources of variability in canopy reflectance". En: *Remote sensing of Environment* 64.3 (1998). págs. 234-253.

Firma espectral del suelo con distintos contenidos de humedad.⁵

⁵Shunlin Liang, *Quantitative remote sensing of land surfaces*, Vol. 30, John Wiley & Sons, 2005.

Firma espectral de agua con distinto contenido de arcilla disuelta.⁶

⁶Roger Nelson Clark y col. *USGS digital spectral library splib06a*. 2007.

Firma espectral de agua en distintos estados de agregación.⁷

⁷Roger Nelson Clark y col. *USGS digital spectral library splib06a*. 2007.

Esquema de presentación

Organización del curso

Objetivos, programa y cronograma

Aprobación del curso

Radiación

Firmas espectrales

Espacio espectral

Discretización de la firma espectral

Hasta ahora la firma espectral es continua. Estudiemos que le pasa cuando el sensor la mide.

Definición:

Hablamos de la *respuesta espectral de un sensor* cuando hablamos de la función $f(\lambda)$ que se obtiene al medir la radiancia obtenida por el sensor cuando se lo ilumina con una fuente monocromática en distintas longitudes de onda siempre con la misma intensidad.

Respuesta espectral de un sensor.

Matematicamente, cuando un sensor mide la luz reflejada por un parche en el suelo esta haciendo un promedio pesado. Es decir:

Definición:

El valor de brillo tomado por un sensor esta dado por

$$L_j = \frac{\int s_j(\lambda) L_\lambda d\lambda}{\int s_j(\lambda) d\lambda}. \quad (7)$$

esto para las N bandas de un sensor.

Observación:

El centro y el semi-ancho de un filtro nos permiten definir el centro de la banda y la correspondiente resolución espectral de la misma

En conclusión, al terminar el día la firma espectral queda discretizada en N valores igual al número de bandas.

Los valores de radiancia adquiridos por el sensor también serán discretizados por el mismo según su *resolucion radiometrica*.

Resolución espacial

Finalmente, el sensor al tomar los datos también lo hace en una región finita del espacio por lo tanto, espacialmente, también estamos discretizando a la imagen.

Respuesta espacial de un sensor en ambas direcciones.⁸

⁸Shunlin Liang, *Quantitative remote sensing of land surfaces*, Vol. 30, John Wiley & Sons, 2005.

Cada píxel va a tener asociado N valores de brillo, uno por banda de adquisición. Una estructura matemática útil para representarlos es el vector

Definición:

Hablamos de un vector píxel al vector construido como

$$p = (\rho_1, \dots, \rho_N) \quad (8)$$

Ejemplo:

La utilidad de esto va a ser pensar a los píxeles como nubes de vectores con brillos similares.

Recordamos que el valor de reflectancia estaba asociado a la superficie que mirábamos.

Ejemplo:

Espacio espectral con 3 componentes y dos bandas.

Espacio espectral

Definición:

Llamaremos *espacio espectral* al espacio donde viven todos los vectores píxeles.