## PRÁCTICO N° 5

## Procesamiento digital de imágenes-correcciones atmosféricas en el espectro solar

## Desarrollo del práctico

Para el desarrollo del práctico se utilizará la imagen Landsat 8 del 25/11/2017, recortada por el vector del partido de Tandil dado en el práctico anterior.

- 1. Comprobar la unidad en que están los datos en cada banda.
- Llevar los Números Digitales a reflectividad a tope de la atmósfera (ρ<sub>TOA</sub>) para las bandas del visible, IRc e IRm (2 a 7) siguiendo los pasos del método 1 indicados en el teórico.

2.b) Buscar en el Header de la imagen los coeficientes de calibrado y aplicar la ecuación en el band math para obtener la radiancia recibida por el satélite ( $L_{\lambda sat}$ ). Ayudarse con el archivo ecuaciones (.txt), si es necesario.

2.c) Explorar el archivo Excel "Procesado imágenes Landsat 8" y buscar los parámetros de la imagen necesarios. Buscar el ángulo de elevación solar en el Header de la imagen, día juliano (DOY) y calcular:  $\cos \theta$ , distancia Tierra-Sol. 2.d) Obtener los COEF para cada banda y aplicar éstos con ENVI (utilizando la función band math) Basic Tools/Band Math del menú principal. Tener en cuenta el orden de las bandas en el archivo resultante.

- Calcular ρ<sub>TOA</sub> siguiendo el método 2 para Landsat 8 y comparar resultados con el método 1.
- Obtener la reflectividad de superficie (es decir, con corrección atmosférica) para las bandas del visible e IRc (2 a 5). En las bandas del IRm no realizar correcciones atmosféricas.

4.a) Seguir los pasos detallados en el archivo Excel "Procesado imágenes Landsat 8"

4.b) Calcular las transmisividades atmosféricas para las distintas bandas 4.c) Obtenga la reflectividad de superficie ( $\rho_{sup}$ ) mediante el método DOS. Para ello, calcular  $\rho_{TOAmin}$ . Graficar las  $\rho_{TOAmin}$  para cada banda y discutir los resultados.

 Generar la nueva imagen corregida de efectos Rayleigh. Para ello, empaquetar en un mismo archivo las bandas 2 a 5 y las restantes, con valores de reflectividad TOA. Asignar a la nueva imagen el siguiente nombre: L8\_recorte\_25\_11\_2017\_corrAt.img 5.a) Seleccionar dos sectores diferentes (agua y vegetación) por medio de una ROI.

5.b) Obtener los estadísticos de las ROIS para la nueva imagen.

5.c) Realizar la firma espectral de esas 2 cubiertas con  $\rho_{TOA}$  y  $\rho_{sup}$ . Discutir los resultados logrados.

6. Realizar la corrección atmosférica para la imagen SPOT 4.
6.a) Procesar la imagen siguiendo los pasos del método 1 visto para Landsat 8. Corregir las bandas 1 a 3. No corregir la del IRm (banda 4).
6.b) Explorar el archivo METADATA (dentro de la carpeta SCENE01) para buscar los datos necesarios para procesar la imagen (<SOLAR\_IRRADIANCE\_VALUE> al final del METADATA). Ver también el archivo VOL\_LIST.pdf para el resto de la información\*.

\*Considere que la conversión de ND a L<sub>àsat</sub> no es líneal como en Landsat, sino que se debe dividir por el bias (ver unidades del gain en el archivo VOL\_LIST.pdf)