Fórmulas usadas para estimar Evapotranspiración Modelo METRIC

Cesar Francisco Vilca Gamarra

Índice

1.	Com	Componentes de la ecuación Balance de energía		
	1.1. Radiación Neta			3
		1.1.1.	Albedo	3
		1.1.2.	Radiación de onda corta entrante $R_{S\downarrow}$	4
		1.1.3.	Radiación de onda larga saliente $R_{L\uparrow}$	4
		1.1.4.	Radiación de onda larga entrante $R_{L\downarrow}$	5
	1.2. Flujo de calor del suelo G		6	
	1 3	Fluio d	e calor sensible H	7

1. Componentes de la ecuación Balance de energía

Fórmulas empleadas en Allen et. al (2007).

1.1. Radiación Neta

Morse et al. 2000:

$$R_n = (1 - \alpha)R_{S \downarrow} + (R_{L \downarrow} - R_{L \uparrow}) - (1 - \varepsilon_0)R_{L \downarrow} \tag{1}$$

Dónde:

- R_n : Flujo de radiación neta $[W/m^2]$
- \bullet α : Albedo de superficie
- $R_{S\downarrow}$: Radiación de onda corta entrante $[W/m^2]$
- $R_{L\downarrow}$: Radiación de onda larga entrante $[W/m^2]$
- $R_{L\uparrow}$: Radiación de onda larga saliente $[W/m^2]$
- ullet $arepsilon_0$: Emisividad del ancho de banda en la superficie / broad-band surface thermal emissivity

1.1.1. Albedo

Para obtener el albedo es necesario primero realizar una corrección atmosférica, dónde desaroolla la metodología propuesta por Tasumi et. al (2007).

$$\rho_{s,b} = \frac{R_{\text{out},s,b}}{R_{\text{in},s,b}} = \frac{\rho_{t,b} - C_b(1 - \tau_{in,b})}{\tau_{in,b}.\tau_{out,b}}$$
(2)

Dónde:

- $R_{\text{in},s,b}$ and $R_{\text{out},s,b}$: at-surface hemispherical incoming and reflected radiances $[Wm^{-2}\mu m^{-1}]$
- $\tau_{in,b}$: trasmitancias de la radiación solar de entrada / effective narrowband transmittance for incoming solar radiation.
- $\tau_{out,b}$: y la de radiacion de onda corta reflejada de superficie / effective narrow band transmittance for shortwave radiation reflected from the surface.

Estimación de Transmitancias

$$\tau_{\text{in},b} = C_1 \exp\left(\frac{C_2 P}{K_t \cos \theta_{hor}} - \frac{C_3 W + C_4}{\cos \theta_{hor}}\right) + C_5 \tag{3}$$

$$\tau_{\text{out},b} = C_1 \exp\left(\frac{C_2 P}{K_t \cos \eta} - \frac{C_3 W + C_4}{\cos \eta}\right) + C_5 \tag{4}$$

Dónde:

- C1 C5 : constantes dadas en el trabajo de Allen et al. (2007)
- Kt : el coeficiente de claridad que va de 0 a 1, Kt = 1 para aire limpio y Kt = 0.5 para aire turbio.
- θ h : ángulo de incidencia solar = zenith angle (90-elevation angle)

1.1.2. Radiación de onda corta entrante $R_{S \perp}$

Incoming broad-band short-wave radiation, as direct and diffuse at the Earth's surface $[W/m^2]$, represents the principal energy source for ET. Morse et al. (2000)

$$R_{S\downarrow} = \frac{G_{sc}\cos\theta_{rel}\tau_{sw}}{d^2} \tag{5}$$

Dónde:

- G_{sc} : Constante solar $[1367W/m^2]$
- θ_{rel} : Ángulo de incidencia solar [radianes]
- d^2 : Cuadrado de la distancia relativa Tierra-Sol (OJO: También se menciona el inverso del cuadrado de la distancia relativa de tierra al sol)
- τ_{sw} : Es la transmitancia en un sentido con condiciones de claridad / Transmitancia de la banda ancha $[W/m^2K]$

1.1.3. Radiación de onda larga saliente $R_{L\uparrow}$

Outgoing long-wave radiation, $RL\uparrow$, emitted from the surface is driven by surface temperature and surface emissivity. $RL\uparrow$ is computed using the Stefan–Boltzmann equation Morse et al., 2000.

$$R_{L\uparrow} = \varepsilon_0 \sigma T_s^4$$

Dónde:

- lacksquare : Radiación de onda larga saliente $[W/m^2]$
- ε_0 : Emisividad superficial de banda ancha / Broad band surface emissivity
- σ : Constante de Stefan-Boltzmann $(5,67*10^{-8}[Wm^{-2}K^{-4}])$
- T_s : Temperatura de brillo de superficie [K]

1.1.4. Radiación de onda larga entrante $R_{L\downarrow}$

Incoming Long-Wave Radiation

$$R_{L\downarrow} = \varepsilon_a \sigma T_a^4 \tag{6}$$

Dónde:

- $R_{L\downarrow}$: Radiación de onda larga entrante $[W/m^2]$
- ε_a : Effective atmospheric emissivity (dimensionless)
- ullet σ : Constante de Stefan-Boltzmann $(5,67*10^{-8}[Wm^{-2}K^{-4}])$
- T_a : Near-surface air temperature [K]

1.2. Flujo de calor del suelo G

Soil heat flux is the rate of heat storage in the soil and vegetation due to conduction. General METRIC applications compute G as a ratio G/R_n using an empirical equation by Bastiaanssen (2000) representing values near midday

$$\frac{G}{R_n} = (T_s - 273,15)(0,0038 + 0,0074\alpha)(1 - 0,98 \text{ NDVI}^4)$$
 (26)

Where:

• T_s : surface temperature (K)

 \bullet α : surface albedo

G is then calculated by multiplying G/R_n by R_n .

1.3. Flujo de calor sensible ${\cal H}$