

انرژی بی که زمین از خورشید میگیرد، بر حسب مکان و زمان

توان-بر-مساحت ی که از خورشید دریافت میشود متناسب است با کسینوس زاویه ی جهت خورشید نسبت به عمود بر سطح زمین. این زاویه را با β نشان میدهم:

$$\cos \beta = \sin \lambda \sin \alpha + \cos \lambda \cos \alpha \cos \phi.$$

λ عرض جغرافیایی، α زاویه ی جهت خورشید نسبت به صفحه ی استوا ی زمین، و ϕ زاویه ی چرخش زمین نسبت به ظهر است. انرژی-بر-مساحت دریافت شده طی یک روز، با $f(\lambda, \alpha)$ متناسب است:

$$\begin{aligned} f(\lambda, \alpha) &= \int_0^{\phi_0} d\phi \cos \beta, \\ &= \phi_0 \sin \lambda \sin \alpha + \cos \lambda \cos \alpha \sin \phi_0. \end{aligned}$$

ϕ_0 زاویه ی متناظر با غروب است، که در آن $(\cos \beta)$ صفر میشود:

$$\phi_0 = \cos^{-1}(-\tan \lambda \tan \alpha).$$

جاها و زمانها بی که خورشید غروب نمیکند، $(\tan \lambda \tan \alpha)$ بزرگتر از 1 است، ϕ_0 برابر با π میشود. در استوا λ صفر است. در قطب شمال λ برابر با $(\pi/2)$ است و با α ی مثبت، ϕ_0 برابر با π میشود. بیشینه ی f با λ ی معین را با $F(\lambda)$ نشان میدهم:

$$f(0, \alpha) = \cos \alpha.$$

$$F(0) = 1.$$

$$f\left(\frac{\pi}{2}, \alpha > 0\right) = \pi \sin \alpha.$$

$$F\left(\frac{\pi}{2}\right) = \pi \sin \gamma.$$

γ بیشینه ی α است، و برابر است با زاویه ی محور قطبی ی زمین نسبت به عمود بر صفحه ی مدار زمین در خورشید. این زاویه (23.5°) است. به این ترتیب،

$$F\left(\frac{\pi}{2}\right) = 1.25.$$

بیشینه ی انرژی-بر-مساحت دریافت-شده طی یک روز، در قطب بیشتر است تا در استوا.