Geometría Solar

Oscar Perpiñán Lamigueiro http://oscarperpinan.github.io

Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometria Sol y Tierra

sistemas fotovoltaicos

Geometría Sol y Tierra

Geometría Sol y Tierra Movimiento Sol-Tierra

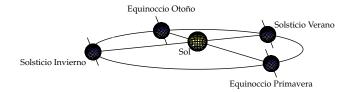
Sistemas de coordenadas Ángulos Solares Hora solar y oficial

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares Hora solar y oficial

- La Tierra se mueve alrededor del Sol siguiendo una elipse de baja excentricidad.
 - Periodo aproximado: 1 año.
 - Este movimiento está contenido en el llamado plano de la eclíptica
- La Tierra gira sobre si misma alrededor de su eje polar.
 - ► Entre el eje polar y el plano de la eclíptica hay un ángulo constante de 23, 45°.
 - ► Entre el plano ecuatorial y la linea que une Tierra-Sol hay un ángulo variable: *declinación*.

Movimiento Sol-Tierra



Geometría Solar

Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares Hora solar y oficial

Geometría de los sistemas

▶ Distancia Sol-Tierra

$$r = r_0 \{ 1 + 0.017 \sin\left[\frac{2\pi \cdot (d_n - 93)}{365}\right] \}$$

► Distancia promedio

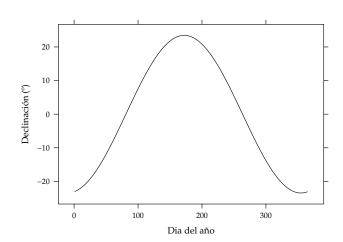
$$r_0 = 1.496 \times 10^8 \,\mathrm{km} = 1 \,\mathrm{UA}$$

Excentricidad

$$\epsilon_0 = (\frac{r_0}{r})^2 = 1 + 0,033 \cdot \cos(\frac{2\pi d_n}{365})$$

Declinación

$$\delta = 23,45^{\circ} \cdot \sin\left(\frac{2\pi \cdot (d_n + 284)}{365}\right)$$



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Tierra

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares



Otras ecuaciones

$$\begin{split} X &= 2\pi \cdot (d_n - 1)/365 \\ \delta &= 0.006918 - 0.399912 \cdot \cos(X) + 0.070257 \cdot \sin(X) \\ &- 0.006758 \cdot \cos(2X) + 0.000907 \cdot \sin(2X) \\ &- 0.002697 \cdot \cos(3X) + 0.001480 \cdot \sin(3X) \\ \epsilon_0 &= 1.000110 + 0.034221 \cdot \cos(X) + 0.001280 \cdot \sin(X) \\ &+ 0.000719 \cdot \cos(2X) + 0.000077 \cdot \sin(2X) \end{split}$$

Geometría Solar

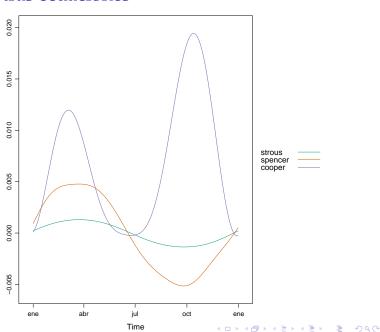
Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Tierra

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares Hora solar y oficial

Otras ecuaciones



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares Hora solar y oficial

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares Hora solar y oficial

- Equinoccio de primavera:
 - 21-22 Marzo (Dia del Año 80-81)
- ► Equinoccio de otoño:
 - 22-23 Septiembre (Dia del Año 265-266)
- Solsticio de Verano:
 - 21-22 Junio (Dia del Año 172-173)
- Solsticio de Invierno:
 - ▶ 21-22 Diciembre (Dia del Año 355-356)

Las estaciones se deben al ángulo entre plano ecuatorial y plano de la eclíptica

Solsticio de verano

- Declinación máxima.
- Días más largos en hemisferio Norte.
- El Sol amanece por el Noreste y anochece por el Noroeste en el hemisferio Norte.

Solsticio de invierno

- Declinación mínima.
- Días más cortos en hemisferio Norte.
- ► El Sol amanece por el Sureste y anochece por el Suroeste en el hemisferio Norte.

Equinoccios

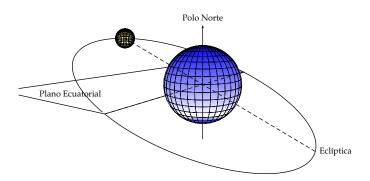
- Declinación nula
- La duración de noche y día coincide.
- ► El Sol amanece por el Este y anochece por el Oeste.



Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenadas Ángulos Solares Hora solar y oficial

Ejes terrestres



$\vec{\mu}_{s} = \left[\cos\left(\delta\right)\cos\left(\omega\right)\right] \cdot \vec{\mu}_{ec} + \left[\cos\left(\delta\right)\sin\left(\omega\right)\right] \cdot \vec{\mu}_{\perp} + \sin\left(\delta\right) \cdot \vec{\mu}_{p}$

Geometría Solar

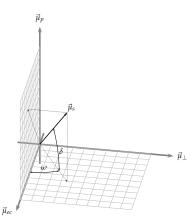
Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Tierra Movimiento Sol-Tierra

Sistemas de coordenadas

Angulos Solares Hora solar y oficial

Ejes terrestres



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

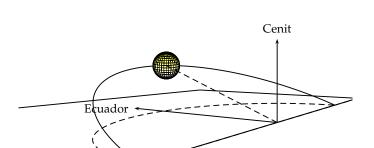
ierra Movimiento Sol-Tierra

Sistemas de coordenadas

Ángulos Solares Hora solar y oficial

$$\vec{\mu}_{s} = \left[\cos\left(\delta\right)\cos\left(\omega\right)\right] \cdot \vec{\mu}_{ec} + \left[\cos\left(\delta\right)\sin\left(\omega\right)\right] \cdot \vec{\mu}_{\perp} + \sin\left(\delta\right) \cdot \vec{\mu}_{p}$$

Ejes locales



Geometría Solar

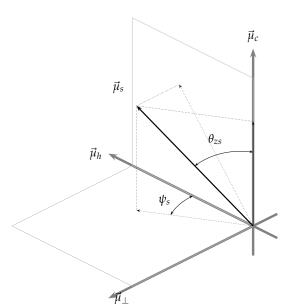
Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Tierra
Movimiento Sol-Tierra
Sistemas de coordenadas

ingulos Solares

$$\vec{\mu}_s = \left[\cos\left(\psi_s\right)\sin\left(\theta_z\right)\right] \cdot \vec{\mu}_h + \left[\sin\left(\psi_s\right)\sin\left(\theta_z\right)\right] \cdot \vec{\mu}_\perp + \cos\left(\theta_z\right) \cdot \vec{\mu}_c$$

Ejes locales



Geometría Solar

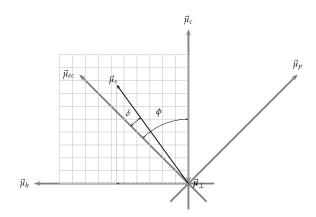
Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

Fierra
Movimiento Sol-Tierra

Sistemas de coordenadas

Ángulos Solares Hora solar v oficial

Relación entre sistemas de coordenadas



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Sistemas de coordenadas

Ángulos Solares Hora solar y oficial

Movimiento Sol-Tierra
Sistemas de coordenadas

Ángulos Solares Hora solar y oficial

Geometría de los sistemas

$$\vec{\mu}_{s} = \operatorname{signo}(\phi) \cdot \left[\cos(\delta)\cos(\omega)\sin(\phi) - \cos(\phi)\sin(\delta)\right] \cdot \vec{\mu}_{h} - \left[\cos(\delta)\sin(\omega)\right] \cdot \vec{\mu}_{\perp} + \left[\cos(\delta)\cos(\omega)\cos(\phi) + \sin(\delta)\sin(\phi)\right] \cdot \vec{\mu}_{c}$$

Latitud (ϕ) con signo: Positivo para Hemisferio Norte, Negativo para Hemisferio Sur.

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenadas Ángulos Solares

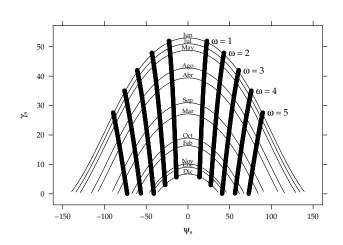
Cenit solar

$$\cos(\theta_z) = \vec{\mu}_c \cdot \vec{\mu}_s = \cos(\delta)\cos(\omega)\cos(\phi) + \sin(\delta)\sin(\phi)$$

Azimut solar

$$\begin{split} \vec{\mu_s} \cdot \vec{\mu}_{\perp} &= -\sin\left(\psi_s\right) \sin\left(\theta_{zs}\right) \\ \vec{\mu_s} \cdot \vec{\mu}_{h} &= \mathrm{signo}(\phi) \cdot \cos\left(\psi_s\right) \sin\left(\theta_{zs}\right) \\ \cos\left(\psi_s\right) &= \mathrm{signo}(\phi) \cdot \frac{\cos\left(\delta\right) \cos\left(\omega\right) \sin\left(\phi\right) - \cos\left(\phi\right) \sin\left(\delta\right)}{\sin\left(\theta_{zs}\right)} \\ \sin(\psi_s) &= \frac{\cos(\delta) \sin(\omega)}{\sin(\theta_{zs})} = \frac{\cos(\delta) \sin(\omega)}{\cos(\gamma_s)} \end{split}$$

Trayectoria Solar (60°N)



Geometría Solar

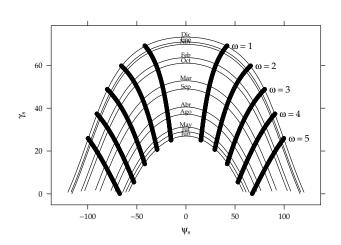
Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenada

Ángulos Solares

Trayectoria Solar (40°S)



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenada

Ángulos Solares

Mediodía, amanecer y anocher

► Mediodía:

$$\psi_s = 0 \Rightarrow \sin(\psi_s) \Rightarrow \omega = 0$$

► Amanecer / Anochecer:

$$\gamma_s = 0$$
, $\theta_z = \frac{\pi}{2} \Rightarrow \cos(\theta_z) = 0$
 $\cos(\omega_s) = -\tan(\delta)\tan(\phi)$

Geometría Solar

Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

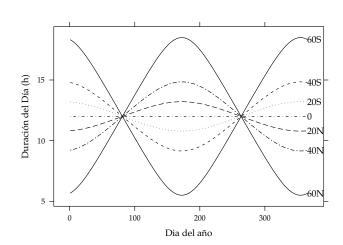
Tierra

Movimiento Sol-Tierra

Ángulos Solares



Duración del día



Geometría Solar

Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenada

Ángulos Solares

Hora solar y oficial

- Azimut, Ángulo Cenital y Altura Solar, Duración del Dia para el:
 - Día del Año: 120, 2 horas después del mediodía, Latitud: 37.2N
 - Día del Año: 340, 2 horas después del amanecer, Latitud: 15S
- Duración del día 261 del año en las latitudes 10N, 40N, 70N, 10S, 40S, 70S.
- ▶ Altura solar en el mediodía del día 25 del año en las latitudes 10N, 40N, 10S, 40S.

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenadas Ángulos Solares Hora solar y oficial

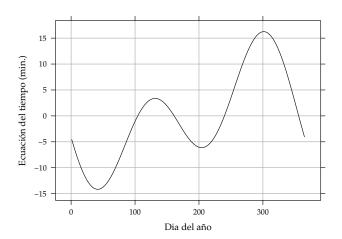
- La hora oficial es una medida del tiempo ligada a un meridiano que sirve de referencia para una zona determinada.
- ► La hora oficial de la España peninsular se rija por el huso horario de Centroeuropa. Este huso horario está situado en 15°E.

- ► **Corrección**: $\Delta \lambda = \lambda_L \lambda_H$, con λ_L la longitud local y λ_H la longitud del huso horario.
- ▶ Longitudes *positivas* al *este* del meridiano de Greenwich. $\Delta\lambda$ es positiva cuando la localidad está situada al este de su huso horario.
- ▶ Diferencia adicional: *horario de verano*.

- La duración del día solar real, definido como el tiempo que transcurre entre dos pasos consecutivos del Sol por el meridiano local, varía a lo largo del año.
- El promedio anual de esta variación es nulo: *día solar medio*, cuya duración es constante a lo largo del año e igual al valor medio de la duración del día solar real.

Ecuación del Tiempo

 $\begin{aligned} & \text{EoT} = \\ & 229.18 \cdot (-0.0334 \cdot \sin(M) + 0.04184 \cdot \sin(2 \cdot M + 3.5884)) \end{aligned}$



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Movimiento Sol-Tierra Sistemas de coordenada Ángulos Solares

Hora solar y oficial



Hora solar v oficial

$\omega = 15 \cdot (TO - AO - 12) + \Delta\lambda + \frac{EoT}{4}$

 Calculemos la hora solar real correspondiente al día 23 de Abril de 2010 a las 12 de la mañana, hora oficial de la ciudad de A Coruña, Galicia.

Hora solar y oficial

- $\omega = 15 \cdot (\text{TO} \text{AO} 12) + \Delta\lambda + \frac{\text{EoT}}{4}$
- ➤ Calculemos la hora solar real correspondiente al día 23 de Abril de 2010 a las 12 de la mañana, hora oficial de la ciudad de A Coruña, Galicia.
- Esta localidad está contenida en el meridiano de longitud 8.38°W y su hora oficial está regida por el huso horario GMT+1.

- $\omega = 15 \cdot (\text{TO} \text{AO} 12) + \Delta\lambda + \frac{\text{EoT}}{4}$
- Calculemos la hora solar real correspondiente al día 23 de Abril de 2010 a las 12 de la mañana, hora oficial de la ciudad de A Coruña, Galicia.
- ► Esta localidad está contenida en el meridiano de longitud 8.38°W y su hora oficial está regida por el huso horario GMT+1.
- Por tanto $\lambda_L = -8.38^{\circ}$, $\lambda_H = 15^{\circ}$ y $\Delta \lambda = -23.38^{\circ}$.

- $\omega = 15 \cdot (\text{TO} \text{AO} 12) + \Delta \lambda + \frac{\text{EoT}}{4}$
- Calculemos la hora solar real correspondiente al día 23 de Abril de 2010 a las 12 de la mañana, hora oficial de la ciudad de A Coruña, Galicia.
- Esta localidad está contenida en el meridiano de longitud 8.38°W y su hora oficial está regida por el huso horario GMT+1.
- Por tanto $\lambda_L = -8.38^{\circ}$, $\lambda_H = 15^{\circ}$ y $\Delta \lambda = -23.38^{\circ}$.
- ► En España se aplica el horario de verano y este día está incluido en el período afectado, AO = 1.

- $\omega = 15 \cdot (\text{TO} \text{AO} 12) + \Delta\lambda + \frac{\text{EoT}}{4}$
- Calculemos la hora solar real correspondiente al día 23 de Abril de 2010 a las 12 de la mañana, hora oficial de la ciudad de A Coruña, Galicia.
- Esta localidad está contenida en el meridiano de longitud 8.38°W y su hora oficial está regida por el huso horario GMT+1.
- Por tanto $\lambda_L = -8.38^{\circ}$, $\lambda_H = 15^{\circ}$ y $\Delta \lambda = -23.38^{\circ}$.
- ► En España se aplica el horario de verano y este día está incluido en el período afectado, AO = 1.
- ▶ Por último, para este día EoT = 1,78 min.

- Calculemos la hora solar real correspondiente al día 23 de Abril de 2010 a las 12 de la mañana, hora oficial de la ciudad de A Coruña, Galicia.
- Esta localidad está contenida en el meridiano de longitud 8.38°W y su hora oficial está regida por el huso horario GMT+1.
- ▶ Por tanto $\lambda_L = -8.38^\circ$, $\lambda_H = 15^\circ$ y $\Delta \lambda = -23.38^\circ$.
- ► En España se aplica el horario de verano y este día está incluido en el período afectado, AO = 1.
- Por último, para este día $EoT = 1,78 \, min.$
- ▶ Así $\omega = -37.94^{\circ}$ (aproximadamente las 9 y media de la mañana). El Sol culminará ($\omega = 0$) cuando sean las 14:31, hora oficial.

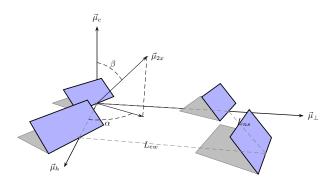
Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos Inclinación y Orientación Ángulo de Incidencia

Acimutal



$$eta = cte.$$
 $lpha = \psi_s$
 $\cos(\theta_s) = \cos(\beta - \theta_z)$

Geometría Solar

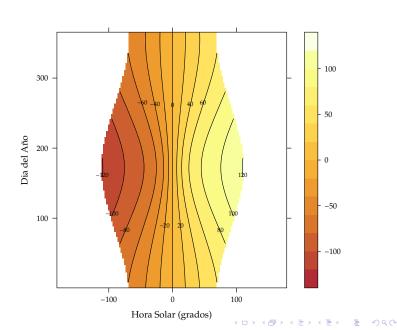
Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

sistemas fotovoltaicos



Acimutal, $(40^{\circ}N)$



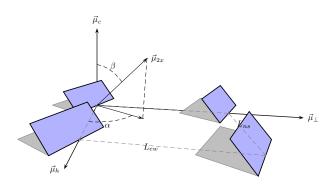
Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas

Doble Eje



$$\beta = \theta_z$$

$$\alpha = \psi_s$$

$$\cos(\theta_s) = 1$$

Geometría Solar

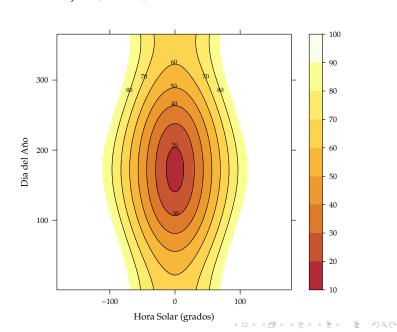
Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometria de los sistemas fotovoltaicos



Doble Eje, (40°N)



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos

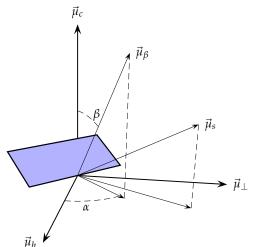
Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos Inclinación y Orientación Ángulo de Incidencia

Sistema Estático

Vector de posición

$$\vec{\mu}_{\beta} = [\sin(\beta)\cos(\alpha)] \cdot \vec{\mu}_{h} + [\sin(\beta)\sin(\alpha)] \cdot \vec{\mu}_{\perp} + \cos(\beta) \cdot \vec{\mu}_{c}$$



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas otovoltaicos

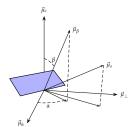
Ángulo de Incidencia



Ángulo de Incidencia

Ángulo de Incidencia

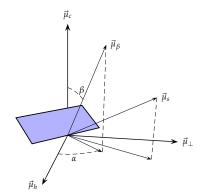
$$\cos(\theta_s) = \operatorname{signo}(\phi) \cdot \left[\sin(\beta) \cos(\alpha) \cos(\delta) \cos(\omega) \sin(\phi) - \sin(\beta) \cos(\alpha) \cos(\phi) \sin(\delta) \right] + \\ + \sin(\beta) \sin(\alpha) \cos(\delta) \sin(\omega) + \\ + \cos(\beta) \cos(\delta) \cos(\omega) \cos(\phi) + \\ + \cos(\beta) \sin(\delta) \sin(\phi)$$



Sistema Estático

Cuando $\alpha = 0$

$$\cos(\theta_s) = \cos(\delta)\cos(\omega)\cos(\beta - |\phi|) - \\ - \operatorname{signo}(\phi) \cdot \sin(\delta)\sin(\beta - |\phi|)$$



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

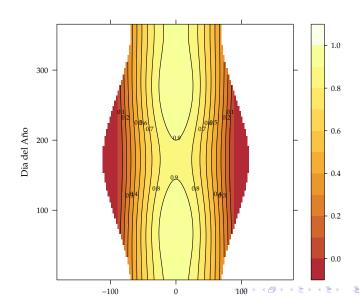
Geometría Sol y Tierra

seometria de los sistemas otovoltaicos



Sistema Estático

▶ 40°N



Geometría Solar

Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

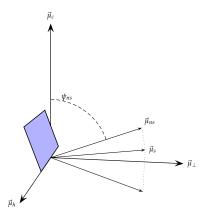
Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos

Eje Horizontal N-S, generador horizontal

Vector de posición

$$\vec{\mu}_{ns} = \sin(\psi_{ns}) \cdot \vec{\mu}_{\perp} + \cos(\psi_{ns}) \cdot \vec{\mu}_{c}$$



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

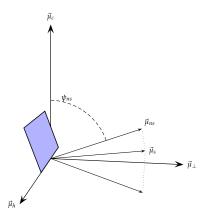
sistemas fotovoltaicos

 $\cos(\theta_s) = \cos(\delta) \sqrt{\sin^2(\omega) + (\cos(\omega)\cos(\phi) + \tan(\delta)\sin(\phi))^2}$

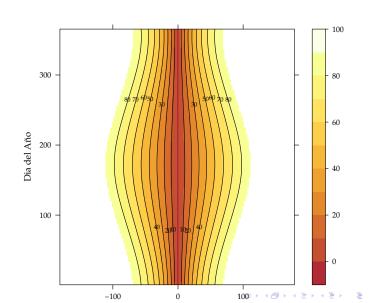
Geometría Sol y

Tierra

Geometria de los sistemas fotovoltaicos



Eje Horizontal N-S, generador horizontal, $(40^{\circ}N)$



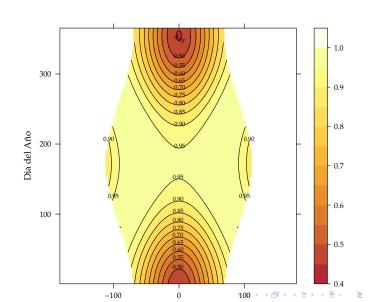
Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos

Eje Horizontal N-S, generador horizontal, $(40^{\circ}N)$



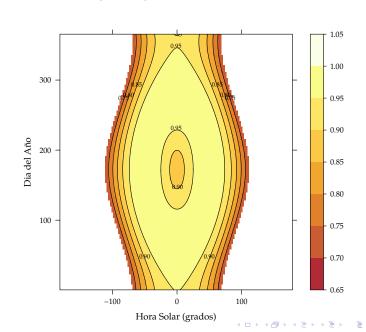
Geometría Solar

Oscar Perpiñán Lamigueiro http:// oscarperpinan. github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos

Acimutal, $(40^{\circ}N)$



Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Geometría Sol y Tierra

Geometría de los sistemas fotovoltaicos

Cálculo de ángulo de incidencia

Para:

- Un sistema estático orientado al Sur y con inclinación de 30;
- Un sistema de seguimiento horizontal N-S;
- Un sistema de seguimiento acimutal con inclinación a 35;
- Un sistema de seguimiento a doble eje,

Calcular el ángulo de incidencia para el:

- ▶ Día del Año: 120, 2 horas después del mediodía, Latitud: 37.2N;
- ▶ Día del Año: 340, 2 horas después del amanecer, Latitud: 15S;

Geometría Solar

Oscar Perpiñán
Lamigueiro
http://
oscarperpinan.
github.io

Tierra

fotovoltaicos Inclinación y Orientación Ángulo de Incidencia

