

Pràctica de simulació: Instal·lació de panells solars fotovoltaics en un habitatge unifamiliar a Catalunya

GRUP C3

Isaac Baldi García (1667260)
Marcel López Freixes (1668323)
Eira Jacas García (1666616)
Núria Castillo Ariño (1669145)

Gener 2025

Resum: Aquest informe és un anàlisi sobre la instal·lació de panells solars fotovoltaics en un habitatge a Catalunya. Es modelitza el moviment orbital de la Terra per determinar la trajectòria solar respecte a l'habitatge, resolent l'equació del moviment amb diferents mètodes numèrics per comparar-ne l'eficiència. Amb aquestes dades, es calcula la potència i l'energia generades pel panell solar i es determina la configuració òptima per maximitzar la producció energètica. Finalment, al model s'hi incorpora la forma no esfèrica de la Terra, per tal d'ajustar-lo més a la realitat.

Índex

1	Moviment de la Terra al voltant del Sol	3
2	Posició del Sol al cel vist des de l'habitatge	3
3	Estudi energètic de la placa	5
3.1	Potència elèctrica produïda per un panell solar	5
3.2	Energia elèctrica produïda per un panell solar	6
3.3	Extra: Optimització dels angles de la placa	7
4	Resolució de l'EDO per diversos mètodes numèrics	7
5	Consideració de la Terra com no esfèrica	8
6	Conclusions	8
A	Link al repositori	9
B	Deducció de les equacions de moviment de l'òrbita terrestre	9
C	Matrius de canvi de sistema de referència	10
D	Angles i vectors apartat 2	10
E	Demostració de l'Eq. (13)	10
F	Estudi de la potència en un dia d'estiu	12
G	Representació gràfica de les òrbites terrestres resultants	13
H	Aproximació de la Terra a un esferoide	13

1 Moviment de la Terra al voltant del Sol

En aquesta secció ens hem proposat simular el moviment de translació de la Terra al voltant del Sol. Per fer-ho hem partit de la Llei de la Gravitació Unival i hem simplificat el nostre problema de dos cossos a un d'un sol cos sota una força central, $F(r)$.

$$F(r) = -\frac{GMm}{r^2} \quad (1)$$

On G és la constant de gravitació universal, M la massa del Sol i m la massa de la Terra.¹

Per aquest tipus de sistemes i considerant únicament aquesta força central, obtenim tres EDOs de primer ordre normalitzades que descriuen el moviment de la Terra (veure deducció matemàtica a l'annex B).

$$\frac{\partial \tilde{v}}{\partial \tilde{t}} = -\frac{1}{\tilde{r}^2} + \frac{1}{\tilde{r}^3}, \quad \frac{\partial \tilde{r}}{\partial \tilde{t}} = \tilde{v}, \quad \frac{\partial \tilde{\theta}}{\partial \tilde{t}} = \frac{1}{\tilde{r}^2} \quad (2)$$

On r i θ són les variables polars, v la velocitat radial i $\tilde{r}, \tilde{\theta}$ i \tilde{v} les mateixes variables normalitzades. Les variables normalitzades segueixen $r = \tilde{r}\alpha$, $t = \tilde{t}\frac{\alpha}{\bar{v}}$, $v = \tilde{v}\bar{v}$ i les constants de normalització $\alpha = \frac{\beta}{\kappa}$, $\bar{v} = \frac{\kappa}{(\beta)^{1/2}}$, $\beta = \frac{L^2}{m^2}$, $\kappa = GM$.

Aquest sistema d'equacions diferencials de primer ordre l'hem resolt numèricament amb el mètode d'Euler i agafant com a condicions de contorn el radi de l'òrbita, la velocitat radial i l'angle al periheli.¹ Si grafiquem els resultats obtenim el gràfic 1a.

El mètode d'Euler és poc exacte però amb una discretització prou fina dona bons resultats. Si calculem l'error acumulat en el radi al completar una Òrbita sencera amb una discretització temporal de 5.256×10^5 punts, que equival a calcular la posició de la Terra cada minut de l'any, obtenim

$$Error = \frac{1.47098075136 \times 10^{11} - 1.47097294753 \times 10^{11}}{1.47098075136 \times 10^{11}} 100 < 0,00001\% \quad (3)$$

Aquesta és la discretització que usem per fer els càlculs dels següents apartats. Tot i així a la secció 4 resoldrem aquest sistema d'EDO's amb altres mètodes per comparar-ne els resultats.

2 Posició del Sol al cel vist des de l'habitatge

En aquesta secció ens proposem trobar la posició del Sol des d'un punt determinat de la Terra durant tot l'any². Per fer-ho hem parametrizat la posició del Sol amb dos angles, l'angle vertical, ν , i l'angle horitzontal, η (Figura 4b), i hem definit els vectors $\vec{\rho}$, del centre del Sol al punt de la superfície de la Terra; \vec{r} , del centre de la Terra al punt de la superfície de la Terra; i \vec{R} , del centre del Sol al centre de la Terra (Figura 4a).

També hem definit tres sistemes de referència (Figura 5) per facilitar els càlculs i trobar els angles esmentats. Començant al sistema Ω podem obtenir un vector al sistema γ a través de les matrius de rotació de l'annex C. Les relacions entre aquests sistemes són

- Sistema Ω : l'eix z està orientat amb l'eix de rotació de la Terra.

¹Totes les dades orbitalàries agafades del Jet Propulsion Laboratory de la NASA: <https://ssd.jpl.nasa.gov/>

²Per fer els càlculs hem agafat les coordenades d'un habitatge de Sant Cugat del Vallès: 41°28'03.4"N 2°04'28.4"E

- Sistema β : sistema rotat un angle β en el pla zy respecte el sistema Ω . β és l'angle entre l'eix de rotació de la terra i el vector perpendicular al pla de l'òrbita, per tant, en aquest sistema l'eix z apunta en direcció perpendicular al pla de l'òrbita.
- Sistema γ : sistema rotat un angle γ en el pla xy respecte el sistema β . γ és l'angle entre $\vec{R}_{\text{periheli}}$ i $\vec{R}_{\text{solstici(hivern)}}$, per tant, en aquest sistema la direcció de l'eix y coincideix amb la direcció del periheli.

de tal manera que al sistema γ tenim l'òrbita de la Terra amb el periheli i l'afeli sobre l'eix y i l'eix de rotació de la Terra orientat per tal que al solstici d'hivern (21 de Desembre) l'angle entre l'eix de rotació de la Terra i la direcció perpendicular al pla de l'òrbita sigui màxim.

Al sistema Ω el vector \vec{r} és molt fàcil de definir

$$\vec{r}(t) = r_T [\cos(\alpha) \cos(wt + \varphi) \hat{e}_x + \cos(\alpha) \sin(wt + \varphi) \hat{e}_y + \sin(\alpha) \hat{e}_z] \quad (4)$$

si tenim la coordenada de latitud del punt de la Terra on volem fer els càlculs, α , i el radi de la Terra, r_T , i on w és la velocitat angular de rotació de la Terra i t el temps transcorregut al llarg del dia. Per tal de que aquest vector a $t = 0$ comenci a la posició més allunyada del Sol (és a dir que $t=0$ es correspongui amb la meitat de la nit) hem d'afegir l'angle φ a l'angle de rotació. φ anirà variant cada dia i és l'angle entre el vector definit a l'equació (4) i el vector \vec{R} a $t = 0$.

El vector \vec{R} ja el tenim calculat de la secció 1 i el vector $\vec{\rho}$ és simplement

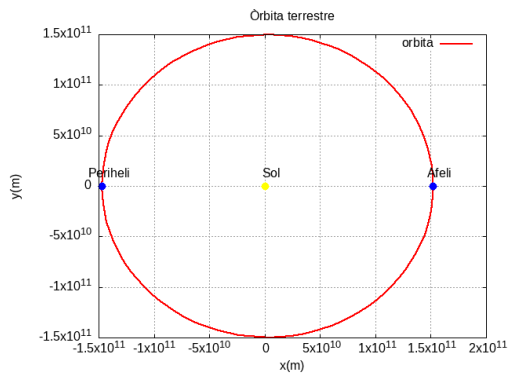
$$\vec{\rho} = \vec{R} + \vec{r} \quad (5)$$

Un cop tenim aquests tres vectors els angles queden definits

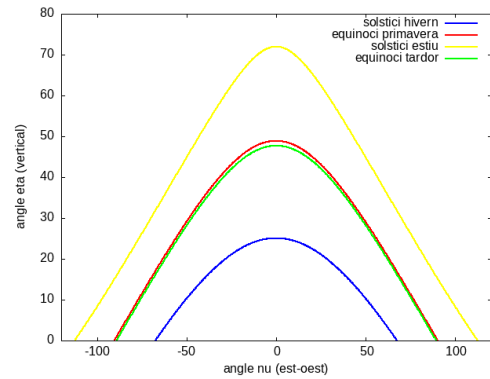
$$\nu = \angle(\vec{r}_\gamma, \vec{\rho}_\gamma) - \frac{\pi}{2}, \quad \eta = \pi - \angle(\vec{R}_\Omega, \vec{r}_\Omega) \quad (6)$$

on usem la funció arccosinus per trobar els angles.³

Si calculem aquests angles per una posició concreta a la Terra² i pels dies que corresponen als equinoccis i als solsticis obtenim el gràfic 1b.



(a) Òrbita Terrestre calculada numèricament amb el mètode d'Euler.



(b) Angles del Sol al llarg d'un dia per diferents moments de l'any a un habitatge de Sant Cugat del Vallès.

Figura 1: Resultats gràfics de les seccions 1 i 2.

³ $\angle(\vec{u}, \vec{v}) = \arccos\left(\frac{\vec{u} \cdot \vec{v}}{\|\vec{u}\| \|\vec{v}\|}\right)$

3 Estudi energètic de la placa

3.1 Potència elèctrica produïda per un panell solar

Suposant que el Sol és un cos negre esfèric a temperatura T_S i de radi R_S , utilitzant la llei de Stefan-Boltzmann la potència que emet és $P_S = \sigma_{SB} T_S^4 4\pi R_S^2$. La intensitat de la radiació en un punt a una distància ρ del Sol I_ρ és igual la potència P_S dividida entre l'àrea del front d'ona de la radiació, que és una closca esfèrica de radi ρ . Si el punt es troba a la superfície terrestre, per l'efecte de l'albedo α_A cal multiplicar I_ρ per $\alpha = 1 - \alpha_A$, la fracció de radiació absorbida per la Terra. Així doncs, la intensitat de la radiació incident és:

$$I_{abs} = \alpha \frac{P_S}{4\pi\rho^2} = \alpha \frac{1}{\rho^2} R_S^2 \sigma_{SB} T_S^4 . \quad (7)$$

La intensitat efectiva que rebrà un panell solar és $I_{abs} \cos \theta$, on θ és l'angle entre la direcció de la llum incident i la normal al panell. Finalment, la potència elèctrica generada és igual al producte d'aquesta intensitat i l'àrea del panell, A , i un factor r , el seu rendiment. Així,

$$P = r I_{abs} A \cos \theta = r \alpha \frac{1}{\rho^2} R_S^2 \sigma_{SB} T_S^4 A \cos \theta . \quad (8)$$

Els valors numèrics de α , R_S , σ_{SB} i T_S els hem obtingut de les fonts [1], [2] i [3].

A continuació normalitzem aquesta expressió. En quant a la variable θ , al tractar-se d'un angle ja és adimensional, i per tant la donem per normalitzada. En quant a les altres dues variables,

$$\hat{P} = \frac{P}{P_0} \quad (9)$$

$$\hat{\rho} = \rho \left(r \alpha R_S^2 \sigma_{SB} T_S^4 A / P_0 \right)^{-1/2} \quad (10)$$

on hem escollit $P_0 = 400$ W per a normalitzar la potència. Segons l'enunciat, és la màxima electricitat que pot generar la placa per $I_0 = 10^3$ W/m² de radiació incident. També utilitzem aquests valors per calcular el valor del rendiment r de la placa de la següent manera:

$$r = \frac{P_0}{I_0 A} . \quad (11)$$

Així doncs, segons aquesta normalització l'Eq. (8) esdevé:

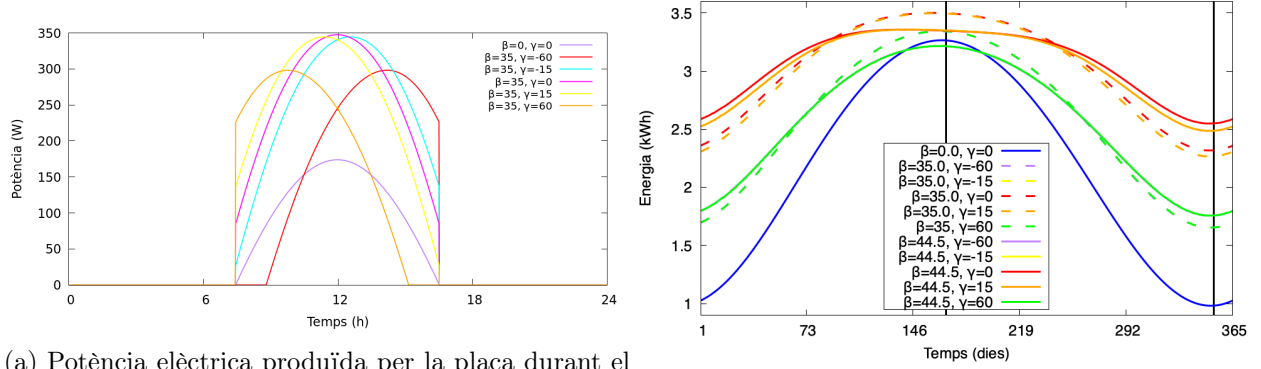
$$\hat{P} = \frac{\cos \theta}{\hat{\rho}^2} . \quad (12)$$

Per a determinar $\cos \theta$, utilitzem la següent expressió:

$$\cos \theta = \cos \theta_z \cos \beta + \sin \theta_z \sin \beta \cos(\eta - \gamma) . \quad (13)$$

amb $\theta_z = 90^\circ - \nu$, on els angles η i ν ja han estat definits i calculats a la secció anterior, i són les variables que determinen θ . Els angles β i γ són paràmetres que fan referència a la inclinació i orientació de la placa; es defineixen formalment a la secció E de l'Annex, on es demostra l'equació.

En la Fig. 2a, es representa la potència produïda pel panell al llarg d'un cert dia.



(a) Potència elèctrica produïda per la placa durant el dia 3 de gener.

(b) Energia elèctrica produïda per la placa cada dia de l'any.

Figura 2: Gràfics referents a l'estudi energètic de la placa.

Quan $\beta = 0^\circ$, es representa la gràfica per un sol valor de γ (escollim arbitràriament $\gamma = 0^\circ$) perquè el terme $\sin \beta$ en l'Eq. (13) s'anul·la, i per tant desapareix la dependència en γ .

Si θ_z o θ surten del rang $[-\pi/2, \pi/2]$ hem imposat que la potència sigui nul·la. Quan $\theta_z \notin [-\pi/2, \pi/2]$, el Sol es troba per sota de l'horitzó, impeding que arribi llum a la placa. És per això que mentre que per $\beta = 0^\circ$ la potència s'anul·la gradualment, per $\beta \neq 0^\circ$ s'anul·la bruscament, ja que quan el Sol és a prop de l'horitzó θ encara és inferior a 90° . Similarment, quan $\theta \notin [-\pi/2, \pi/2]$ el Sol està situat darrere la placa, sent ella mateixa la que bloqueja la llum. És per això que quan γ és prou gran, com ara en la Fig. 2a per $\gamma = \pm 60^\circ$, la potència s'anul·la abans que el Sol estigui a l'horitzó. A la secció F de l'Annex, es comparen aquests resultats amb els obtinguts en un dia d'estiu.

3.2 Energia elèctrica produïda per un panell solar

Amb la potència elèctrica generada per la placa cada minut de l'any ens disposem a calcular l'energia elèctrica produïda per aquesta. La potència és la derivada temporal de l'energia, per tant, podem trobar l'energia elèctrica produïda per la placa durant una certa quantitat de temps integrant numèricament la potència respecte el temps. Per fer-ho, hem optat pel mètode d'integració numèrica de Simpson $\frac{1}{3}$. Presentem l'energia produïda cada dia de l'any per diferents combinacions dels angles β (inclinació i orientació de la placa) i γ (orientació de la placa) a la Fig. 2b.

Les línies negres verticals indiquen els solsticis d'estiu i d'hivern per a una millor interpretació dels resultats.

Pel que fa a la normalització del problema numèric, ens ha quedat la següent equació normalitzada.

$$\hat{E} = \int \hat{P} d\hat{t} \quad (14)$$

on $\hat{t} = \frac{t}{t_0}$, $\hat{P} = \frac{P}{P_0}$ i $\hat{E} = \frac{E}{P_0 t_0}$, amb $t_0 = 86400$ s (els segons que hi ha en un dia) i $P_0 = 400$ W (la potència màxima de la placa en les condicions donades a l'enunciat de la pràctica).

3.3 Extra: Optimització dels angles de la placa

Hem plantejat el problema des del punt de vista de maximitzar la producció d'energia total al llarg d'un any mantenint els angles β i γ de la placa constants durant tot l'any. Per fer-ho, hem utilitzat que si tenim en compte l'Eq. 8 i 13, l'energia total normalitzada produïda en un any la podem escriure com

$$\begin{aligned}\hat{E}_T(\beta, \gamma) &= \cos \beta \int \hat{P}_{opt} \cos \theta_z d\hat{t} + \sin \beta \cos \gamma \int \hat{P}_{opt} \sin \theta_z \cos \eta d\hat{t} + \sin \beta \sin \gamma \int \hat{P}_{opt} \sin \theta_z \sin \eta d\hat{t} \equiv \\ &\equiv \hat{a} \cos \beta + \hat{b} \sin \beta \cos \gamma + \hat{c} \sin \beta \sin \gamma\end{aligned}$$

$$\text{on } \hat{P}_{opt} = \frac{rI_{abs}A}{P_0}, \hat{t} = \frac{t}{t_0} \text{ i } \hat{E} = EP_0t_0$$

Igualant el gradient a 0, trobem que

$$\left. \begin{aligned} -\hat{a} \sin \beta + \hat{b} \cos \beta \cos \gamma + \hat{c} \cos \beta \sin \gamma &= 0 \\ -\hat{b} \sin \beta \sin \gamma + \hat{a} \sin \beta \cos \gamma &= 0 \end{aligned} \right\}$$

La solució corresponent per β i γ és

$$\gamma = \arctan\left(\frac{\hat{c}}{\hat{b}}\right), \quad \beta = \arctan\left(\frac{\hat{b} \cos(\gamma) + \hat{c} \sin(\gamma)}{\hat{a}}\right)$$

on hem descartat la solució corresponent a $\beta = n\pi$ per no ser un màxim.

Calculant numèricament les integrals \hat{a} , \hat{b} i \hat{c} per Simpson 1/3 sota la condició de que $-\frac{\pi}{2} \leq \theta_z \leq \frac{\pi}{2}$ (en cas contrari l'integrand l'hem anul·lat), hem obtingut uns angles òptims arrodonint a la primera xifra decimal de $\gamma = 0^\circ$ i $\beta = 44,5^\circ$. L'energia produïda dia a dia durant tot l'any corresponent a aquests angles pot trobar-se a la Fig. 2b.

A la Fig. ?? podem observar que a l'estiu un angle d'inclinació de 35° , per exemple, produeix més energia que un de $44,5^\circ$, ara bé, com hem dit, nosaltres hem maximitzat la producció total durant l'any. Això, però, suggereix que durant diferents èpoques de l'any podriem modificar la inclinació de la placa per així maximitzar la seva producció en cada període i conseqüentment durant tot l'any.

4 Resolució de l'EDO per diversos mètodes numèrics

Per a resoldre l'EDO de l'òrbita terrestre hem utilitzat el mètode d'Euler, però sabem que hi ha mètodes numèrics més potents que aquest. Per això hem volgut comparar els resultats.

Els mètodes emprats per a resoldre l'equació (18) han estat el Runge-Kutta d'ordre 2 i el Runge-Kutta d'ordre 4⁴, amb la mateixa discretització temporal en els 3 mètodes numèrics.

⁴els seus corresponents gràfics es troben a l'annex G

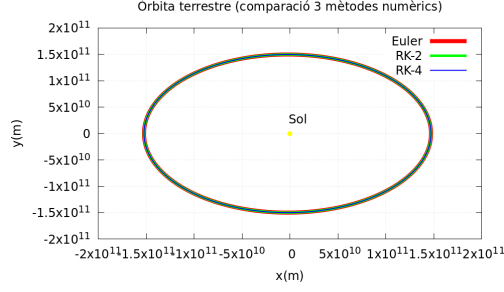


Figura 3: Comparació òrbita terrestre per 3 mètodes numèrics

Observant els gràfics 3 podem veure que les diferències entre les òrbites calculades pels diferents mètodes numèrics són realment mínimes.

5 Consideració de la Terra com no esfèrica

Fins ara hem estat considerant que la Terra tenia forma d'una esfera perfecta. Però sabem que realment, la força centrífuga generada per la seva pròpia rotació provoca una deformació en els pols, 'aixafant-la' i fent que la Terra no sigui una esfera.

Això no ens afecta al càlcul de l'òrbita terrestre ja que aquesta només considera la distància del sol al centre de la Terra però sí afecta en la resta de càlculs ja que el Radi de la Terra deixa de ser constant. En aquest apartat, aproximarem la Terra a un esferoide, com a un el·lipsoide de revolució. Podem arribar a les següents expressions⁵:

$$\tan(\alpha_{T_{el}}) = \frac{b}{a} \tan(\alpha) \quad (15)$$

$$r_{T_{el}} = \sqrt{\frac{(a^2 \cos(\alpha_{T_{el}})^2 + (b^2 \sin(\alpha_{T_{el}}))^2)}{(a \cos(\alpha_{T_{el}}))^2 + (b \sin(\alpha_{T_{el}}))^2}} \quad (16)$$

Aquestes ens permeten calcular el Radi de la nostra esferoide (distància superfície-centre terrestre) en funció de l'angle de latitud α , calculat ja a partir de la dades geogràfiques en la secció 2. Redefinim r_T com $r_{T_{el}}$ i α com $\alpha_{T_{el}}$ per poder calcular el nou vector $r_{\vec{t}}$ amb l'equació (4). Els passos per a la simulació són exactament els mateixos que els ja definits a les corresponents seccions 2.

6 Conclusions

En aquesta pràctica hem estudiat l'energia elèctrica produïda per una instal·lació de panells solars fotovoltaics a Catalunya. Amb les dues primeres seccions hem simulat la posició del Sol respecte la

⁵El procés per arribar a aquestes equacions està descrit en l'annex H

posició de la placa. Considerant el Sol com un cos fix generador de camp gravitatori i la Terra com l'únic objecte astronòmic existent hem obtingut un error acumulat en el radi de l'òrbita al cap d'un any de menys del 0,00001%. Concretament, al primer apartat hem resolt numèricament l'equació del moviment de la Terra amb el mètode d'Euler i al segon apartat hem calculat geomètricament la posició del Sol al cel des d'un habitatge de Catalunya. Amb les dades aconseguïdes a aquests apartats, a la tercera secció ens hem volcat a l'estudi de l'energia produïda pels panells solars tot aproximant el Sol com un cos negre esfèric. En aquest apartat hem obtingut una energia mitjana produïda al dia de [???], dada molt semblant a la proporcionada per la [xxxxxx] i que valida el nostre model. Com a seccions extres hem realitzat una optimització de la posició de les plaques...(eira)

Annex

A Link al repositori

A continuació donem el link per a accedir al repositori de github on es troba el codi: [link](#)

B Deducció de les equacions de moviment de l'òrbita terrestre

A partir de la Llei de la Gravitació Universal podem simplificar el nostre problema de dos cossos a un d'un sol cos sota una força central, $F(r)$.

$$F(r) = -\frac{GMm}{r^2} \quad (17)$$

On G és la constant de gravitació universal, M la massa del Sol i m la massa de la Terra.⁶

Per aquest tipus de sistemes i considerant únicament aquesta força central, tenim dues equacions de moviment en el pla polar

$$F(r) = m\ddot{r} - m\dot{\theta}^2 \quad (18)$$

$$0 = \ddot{\theta}m = m\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} \quad (19)$$

i la propietat que el moment angular es conserva

$$L = m\dot{\theta}r = \text{cte} \quad (20)$$

Combinant les equacions (18) i (20) obtenim una EDO que només depen de r i una EDO que només depen de θ

$$\frac{\partial \dot{r}}{\partial t} = -GM\frac{1}{r^2} + \frac{L^2}{m^2r^3} \quad (21)$$

$$\frac{\partial \theta}{\partial t} = \frac{L}{mr^2} \quad (22)$$

Normalitzant aquestes dues equacions i reduint l'ordre de l'equació (21) obtenim

$$\frac{\partial \tilde{v}}{\partial \tilde{t}} = -\frac{1}{\tilde{r}^2} + \frac{1}{\tilde{r}^3}, \quad \frac{\partial \tilde{r}}{\partial \tilde{t}} = \tilde{v}, \quad \frac{\partial \tilde{\theta}}{\partial \tilde{t}} = \frac{1}{\tilde{r}^2} \quad (23)$$

⁶Totes les dades orbitalàries agafades del Jet Propulsion Laboratory de la NASA: <https://ssd.jpl.nasa.gov/>

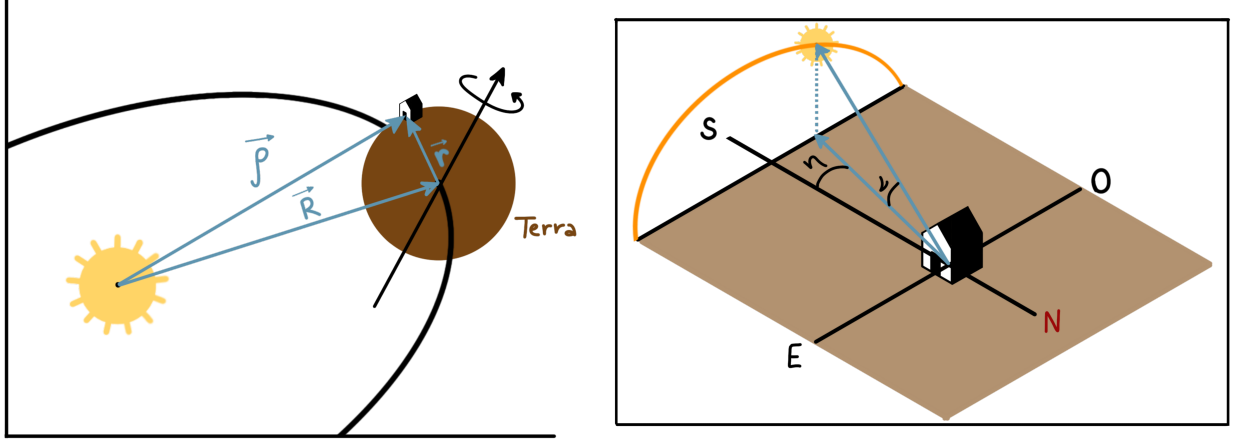
on les variables normalitzades segueixen $r = \tilde{r}\alpha$, $t = \tilde{t}\frac{\alpha}{\bar{v}}$, $v = \tilde{v}\bar{v}$ i les constants de normalització $\alpha = \frac{\beta}{\kappa}$, $\bar{v} = \frac{\kappa}{(\beta)^{1/2}}$, $\beta = \frac{L^2}{m^2}$, $\kappa = GM$.

C Matrius de canvi de sistema de referència

$$\mathbf{R}_\beta = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \beta & -\sin \beta \\ 0 & \sin \beta & \cos \beta \end{pmatrix} \quad (24)$$

$$\mathbf{R}_\gamma = \begin{pmatrix} \cos \beta & -\sin \beta & 0 \\ \sin \beta & \cos \beta & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (25)$$

D Angles i vectors apartat 2



(a) Els vectors que hem definit per determinar els an- (b) Els dos angles que hem usat per a determinar la posició del Sol.

Figura 4: Vectors i angles definits a la seccio 2.

E Demostració de l'Eq. (13)

En aquesta secció demostrarem l'Eq. (13)

Els angles θ , θ_z , ν i η ja han estat definits en anteriors apartats. En quant els angles β i γ , donem les seves definicions formalment a continuació.

- β , Angle zenital de la placa (inclinació o pendent): l'angle que formen el pla del panell i l'horitzontal; $0^\circ \leq \beta \leq 180^\circ$.

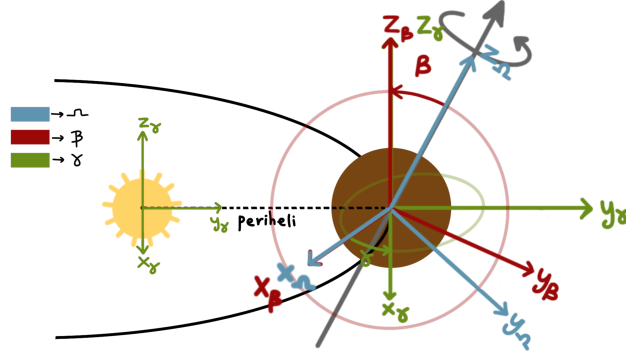


Figura 5: Diferents sistemes de referència de la secció 2.

- γ , Angle azimutal de la placa (orientació): la desviació de la projecció sobre un pla horitzontal de la normal a la superfície respecte el meridià local; $-180^\circ \leq \gamma \leq 180^\circ$, i prenem el mateix conveni de signes que per η .

El vector unitari que apunta en la direcció del Sol amb origen al panell ve definit per:

$$\mathbf{S} = (\sin \theta_z \cos \eta, \sin \theta_z \sin \eta, \cos \theta_z) \quad (26)$$

D'altra banda, el vector unitari que defineix la direcció normal a la superfície de la placa és:

$$\mathbf{N} = (\sin \beta \cos \gamma, \sin \beta \sin \gamma, \cos \beta) \quad (27)$$

L'angle d'incidència de la radiació (θ) és l'angle que formen el vectors \mathbf{S} i \mathbf{N} , per definició. Per tant, tenint en compte que aquests vectors són unitaris:

$$\cos \theta = \mathbf{S} \cdot \mathbf{N} \quad (28)$$

Substituint els vectors per l'Eq. (26) i l'Eq. (27), i operant:

$$\begin{aligned} \cos \theta &= (\sin \theta_z \cos \eta, \sin \theta_z \sin \eta, \cos \theta_z) \cdot (\sin \beta \cos \gamma, \sin \beta \sin \gamma, \cos \beta) \\ &= (\sin \theta_z \cos \eta)(\sin \beta \cos \gamma) + (\sin \theta_z \sin \eta)(\sin \beta \sin \gamma) + (\cos \theta_z)(\cos \beta) \\ &= \sin \theta_z \sin \beta (\cos \eta \cos \gamma + \sin \eta \sin \gamma) + \cos \theta_z \cos \beta \\ &= \cos \theta_z \cos \beta + \sin \theta_z \sin \beta \cos(\eta - \gamma) \end{aligned}$$

on a l'última igualtat hem aplicat la fórmula del cosinus de la diferència:

$$\cos(\eta - \gamma) = \cos \eta \cos \gamma + \sin \eta \sin \gamma$$

Això completa la demostració.

F Estudi de la potència en un dia d'estiu

En la Fig. 2a com més proper és el valor de γ a 0° , major és el valor màxim de la potència. D'altra banda, per un determinat γ , la menor potència màxima assolida és per $\beta = 0^\circ$. En el cas de la potència en un dia d'estiu, representat a la Fig. 7, la potència màxima quan $\beta = 0^\circ$ és notablement superior a la del 3 de gener. D'altra banda, en la gràfica per $\beta = 35^\circ$ al migdia s'observa una disminució en la potència. A més, en tots els casos la duració del període de temps de generació de potència és superior a la del 3 de gener. Tot això es deu a que el dia és d'estiu. Per tant, la posició del Sol és més alta de manera que quan està al voltant de la seva alçada màxima l'angle θ és major per $\beta = 0^\circ$, i disminueix amb la inclinació de la placa.

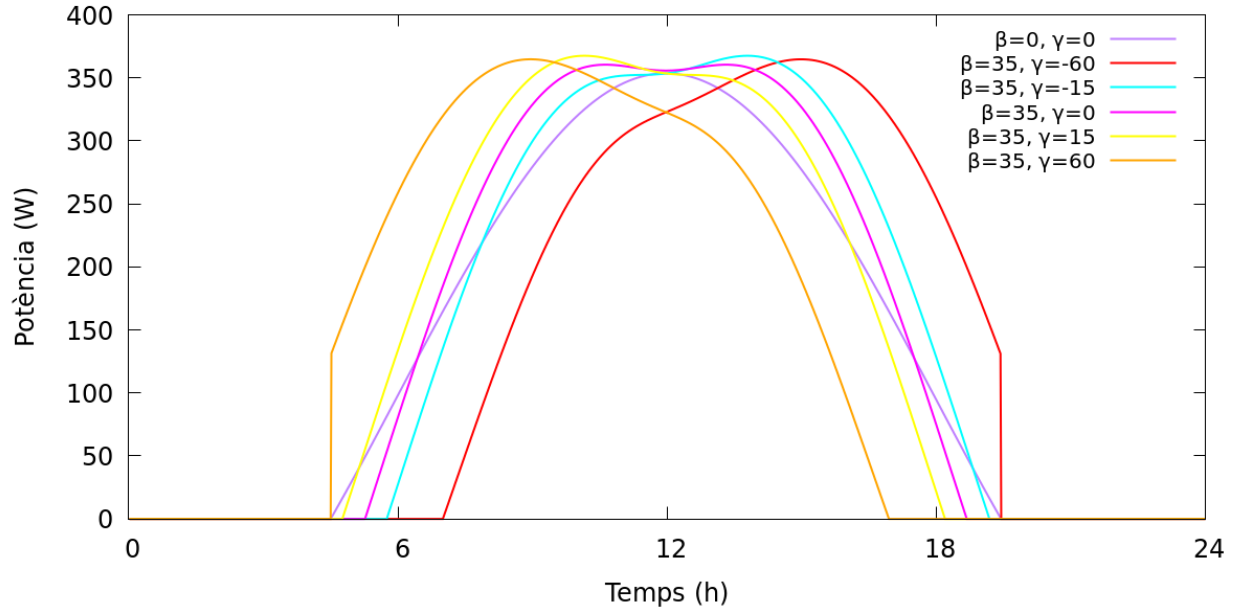


Figura 6: Dia 170.

Figura 7: Potència elèctrica produïda per la placa durant un dia d'estiu per diversos valors de β i de γ .

G Representació gràfica de les òrbites terrestres resultants

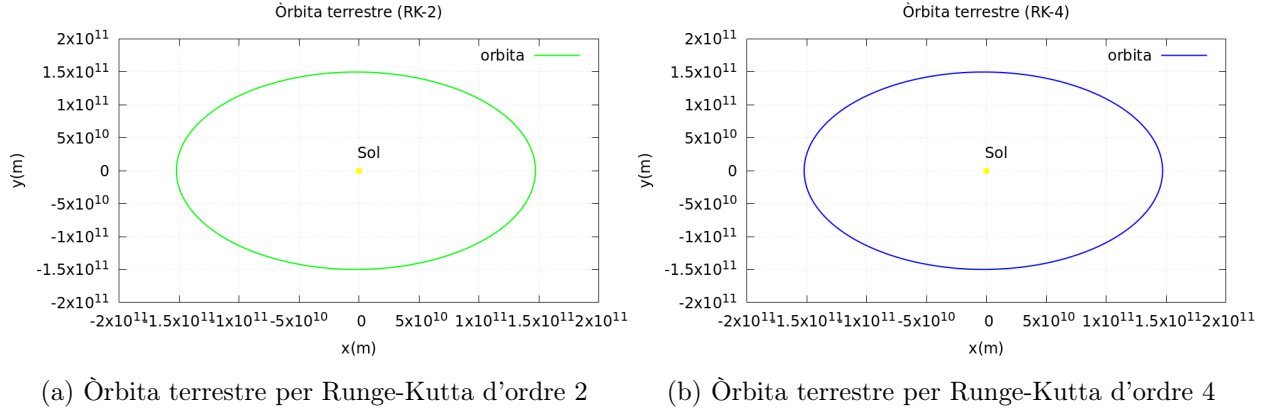


Figura 8: Càlcul òrbita terrestre per diferents mètodes numèrics

H Aproximació de la Terra a un esferoide

En aquesta secció es mostren els passos per arribar a l'equació (??).

Per una banda, el punt de la superfície de l'el·lipsoide es pot definir com:

$$(x, y) = (a \cos(\xi), b \sin(\xi)) \quad (29)$$

Partim de calcular el Radi de l'el·lipsoide amb el teorema de Pitàgores:

$$R(t)^2 = a^2 \cos^2(\xi) + b^2 \sin^2(\xi) \quad (30)$$

On ξ és l'angle geocèntric. Però com les dades de posició de l'habitatge ens donen l'angle geodèsic ϵ , ens interessarà relacionar-los per poder trobar la distància centre-superfície de la Terra per tenir en compte la nostra aproximació.

Obtenim l'equació que ens permet passar d'un angle a l'altre, (15), a partir de trobar el pendent del vector normal $(x, y) = (b \cos(t), a \sin(t))$ que a la vegada és la tangent de ξ .

$$\tan(\epsilon) = \frac{a \sin(\xi)}{b \cos(\xi)} = \frac{a}{b} \tan(\xi) \quad (31)$$

El vector normal el podem obtenir girant 90° el vector tangent $(x, y) = (-a \sin(t), b \cos(t))$ a la corba. Aquest últim l'hem calculat diferenciant l'equació de la corba de l'el·lipsoide.

Això ho introduïm a l'equació (30) per obtenir l'expressió que utilitzarem per a recalculer el nostre radi, presentada en la secció 5.

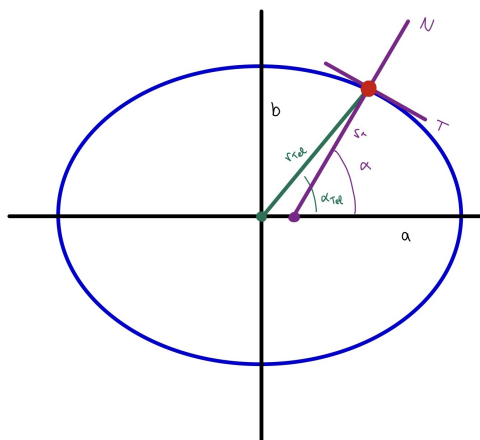


Figura 9: Aproximació de la Terra a un el·lipsoide de revolució, amb els angles i semieixos que hem d'utilitzat per recalculer el Radi Terrestre i l'angle de Latitud

En la figura 9, l'angle ξ correspon a α_{Tel} (l'angle geocèntric) i l'angle ϵ a α (l'angle geodèsic). Els semieixos que hem agafat per a calcular el radi de la terra com a una esferoide són $a = 6378136.6$ i $b = 6356751.9$, extrets de l'article de Viquipèdia: El·lipsoide de referència.

Referències

- [1] NASA. Earth fact sheet, 2024.
- [2] NASA. Sun fact sheet, 2024.
- [3] NASA. Universe glossary n-s, 2024.