Simulazione del rendimento di un pannello fotovoltaico v3

Duccio Gasparri Matteo Pirazzini October 2019

1 Introduction

L'inquinamento globale e in particolare l'aumento delle temperature sono una delle tematiche più calde negli ultimi anni perchè colpisce direttamente il nostro pianeta e noi stessi. Proprio per questo motivo sempre più paesi nel mondo stanno puntando molto sulle energie rinnovabili al fine di diminuire le emissioni di CO_2 e per calare la produzione di energia elettrica dovuta ai combustibili fossili quali il petrolio e il carbone che oltre ad essere una risorsa limitata, sono anche altamente inquinanti. Possiamo perciò dire che le energie rinnovabili che sfruttano eventi e fenomeni naturali senza creazione diretta di anidride carbonica sono il futuro della creazione di energia elettrica. Nel nostro progetto ci concentreremo sul fotovoltaico, una tecnologia ormai molto diffusa che sfrutta l'enrgia solare per generare elettricità. Il progresso degli studi fotovoltaici ha portato a ideare nuove geometrie che seguissero figure non planari al fine di essere maggiormente integrati all'interno delle architetture degli edifici stessi. Lo scopo di questo progetto è appunto quello di capire come la diversa geometria

del pannello influisca sul rendimento del sistema fotovoltaico.

I corrente in uscita della cella fotovoltaica V voltaggio in uscita della cella fotovoltaica

 I_{ph} fotocorrente

 I_0, I_{01}, I_{02} corrrente inversa di saturazione del diodo

 V_d voltaggio del diodo I_d corrente del diodo

 I_0 correrte inversa di saturazione del diodo

 a, a_1, a_2 fattore ideale del diodo k costante di Boltzmann

T temperatura della giunzione p-n

q caricica dell'elettrone

 K_i coefficiente della corrente di cortocircuito sulla temperatura K_v coefficiente della corrente a circuito aperto sulla temperatura

G radiazione solare effettiva

 G_B radiazione soalre del fasio su una superficie orizzontale (W/m²) radiazione soalre del fasio su una superficie inclinata (W/m²)

 G_R radiazione diffusa del cielo (W/m²rad)

 $\begin{array}{ll} \theta & \text{angolo di incidenza} \\ \theta_r & \text{angolo di rifrazione} \end{array}$

 $\theta_{e,D}$ angolo della radiazione solare diffusa dal cielo $\theta_{e,G}$ angolo della radiazione solare riflessa dal terreno

K coefficiente di estinzione del sitema fotovoltaico (cap 9 pag 514) K_{θ} rapporto tra la radiazione assorbita dalla cella all'angolo di incidenza θ diviso dalla radiazione assorbita dalla cella alla inci-

denza normale

S radiazione solare assorbita M modificatore della massa d'aria

m massa d'aria di riferimento al livello del mare

L latitudine h angolo orario

 δ declinazione (angolo fra piano equatoriale e centro del sole)

 β inclinazione del pannello in gradi rispetto al terreno

 Φ angolo dello zenith solare rispetto alla perpendicolare al terreno

z angolo di di Azimuth rispetto al piano orizzontale

 \mathbb{Z}_S angolo di inclinazione del pannello fra il sud e la perpendiocolare

del pannello (verso ovest è positivo)

 α angolo di altitudine solare (complementare di $\Phi)$ (capitolo 2 pag

60)

 G_{STV} radiazione solare nominale $(1000W/m^2)$

 ΔT differenza fra la temperatura effettiva e la temperatura nominale

 $I_{ph,STC}$ fotocorrente nominale (25°C e 1000W/m²)

 $egin{array}{ll} N_s & {
m numero\ di\ celle\ connesse\ in\ serie} \ N_{ss} & {
m numero\ di\ moduli\ connessi\ per\ serie} \ N_{pp} & {
m numero\ di\ moduli\ connessi\ in\ parallelo} \ \end{array}$

 $egin{array}{lll} V_{oc} & ext{voltaggio di circuito aperto} \ I_{sc} & ext{corrente di cortocircuito} \ N & ext{giorno dell'anno} & 2 \ L_T & ext{spessore del vetro} \ \end{array}$

min minuti dal mezzogiorno solare locale

MPP punto di massima potenza

indice di rifrazione vetro = 1.526 (CAP 2) Scelto N
 giorno dell'anno calcolo δ declinazione

Eq 1:

$$\delta = 23.45 sin \left[\frac{360}{365} (284 + N) \right] \tag{1}$$

dato min minuti (per semplicità di calcolo prendiamo come mezzogiorno solare sempre 12) calcoliamo h angolo orario

Eq 2:

$$h = \pm 0.25(min) \tag{2}$$

data L latitudine(positiva per i valori a nord dell'equatore e negativa per i valori a sud dell'equatore) calcoliamo gli angoli di zenith solare α e Φ

Eq 3 pag517 calcolo dell'angolo di zenith:

$$sin(\alpha) = cos(\Phi) = sin(L)sin(\delta) + cos(L)cos(\delta)cos(h)$$
 (3)

(pag 60 per calcolare z)

dati β inclinazione del pannello in gradi rispetto al terreno e Z_S angolo di inclinazione del pannello fra il sud e la perpendiocolare del pannello (verso ovest è positivo) calcolo θ angolo di incidenza

Eq 4:

$$cos(\theta) = sin(L)sin(\delta)cos(\beta) - cos(L)sin(\delta)sin(\beta)cos(Z_S) + cos(L)cos(\delta)cos(h)cos(\beta) + sin(L)cos(\delta)cos(h)sin(\beta)cos(Z_S) + cos(\delta)sin(h)sin(\beta)sin(Z_S)$$
(4)

(CAP 9)

dato $G_{Bt} = cos(\theta)$ e $G_B = cos(\Phi)$ (GUARDA PAG 101) calcolo R_B Eq 5:

$$R_B = \frac{\cos(\theta)}{\cos(\Phi)} \tag{5}$$

calcolo m

Eq 6 pag517:

$$m = \frac{1}{\cos(\Phi)} \tag{6}$$

dati gli alpha parametri della regressione dipendenti dal tipo di pannello calcolo $\mathcal M$

Eq 7, gli alpha sono a pag514:

$$M = \alpha_0 + \alpha_1 m + \alpha_2 m^2 + \alpha_3 m^3 + \alpha_4 m^4 \tag{7}$$

calcolo l'angoloo di rifrazione θ_r

Eq 8:

$$sin(\theta_r) = \frac{sin(\theta)}{1.526} \tag{8}$$

dato L_T spessore del pannello e K coefficiente di estizione del sistema fotovoltaico calcolo $\tau \alpha_B$

Eq 9 (pag 516):

$$(\tau \alpha)_B = exp^{-[KL_T/cos(\theta_r)]} \left\{ 1 - \frac{1}{2} \left[\frac{sin^2(\theta_r - \theta)}{sin^2(\theta_r + \theta)} + \frac{tan^2(\theta_r - \theta)}{tan^2(\theta_r + \theta)} \right] \right\}$$
(9)

calcolo $\tau \alpha_n$

Eq 10 (pag516):

$$(\tau \alpha)_n = e^{-KL_T} \left[1 - \left(\frac{n-1}{n+1} \right)^2 \right]$$
 (10)

calcolo $K_{\theta,B}$

Eq 11 (pag516):

$$K_{\theta,B} = \frac{(\tau \alpha)_B}{(\tau \alpha)_n} \tag{11}$$

cacolo calocolo S

Eq 12 (pag514):

$$S = (\tau \alpha)_n M \left\{ G_B R_B K_{\theta, B} \right\} \tag{12}$$

dato G_R calcolo G_D

Eq 13:

$$G_D = 2G_R \tag{13}$$

calcolo G

Eq 14:

$$G = G_B + G_D \tag{14}$$

dato $I_{ph,STC}$ K_i e Δ_T e G_{STC} calcolo I_{ph} fotocorrente

Eq 15:

$$I_{ph} = (I_{ph.STC} + K_i \Delta T) \frac{G}{G_{STC}}$$
(15)

Eq 16:

$$V_T = \frac{N_S KT}{a} \tag{16}$$

calcolo I_0 corrente di saturazione

Eq 17:

$$I_0 = \frac{I_{ph,STC} + K_i \Delta T}{exp[(V_{oc,STC} + K_V \Delta T)/aV_T] - 1}$$

$$(17)$$

dato k
 costante di Boltzmann, T temperatura assoluta della giunzione, q
 carica elettrica (1.602 * 10^{-19} J/V), V voltaggio attorno alla cella, a fottore ideale del diodo calcolo I corrente di uscita del pannello

Eq 18 (modello ideale):

$$I = I_{ph} - I_0 \left(exp \left(\frac{qV_d}{akT} \right) - 1 \right)$$
 (18)

Eq 18-bis: (modello boh)

$$I = I_{ph} - I_0 \left(exp \left(\frac{V + IR_s}{aV_T} \right) - 1 \right) - \frac{V + IR_s}{R_p}$$
 (19)

modelli a diodo doppio Eq i:

$$I = I_{ph} + I_{01} \left[exp \left(\frac{V + IR_s}{a_1 V_{T1}} \right) - 1 \right] - I_{02} \left[exp \left(\frac{V + IR_s}{a_2 V_{T2}} \right) - 1 \right] - \frac{V + IR_s}{R_p}$$
(20)

Eq ii:

$$I_{01} = I_{02} = I_0 = \frac{I_{ph,STC} + K_j \Delta T}{exp[(V_{oc,STC} + K_V \Delta T)/[(a_1 + a_2)/p]V_T] - 1}$$
(21)

 ${\rm Eq}$ iii:

$$V_{T1} = V_{T2} = \frac{N_S KT}{q} (22)$$