

تحلیل عددی اثر باد بر عملکرد کلکتور خورشیدی بدون پوشش نفوذپذیر

حسین خراسانی زاده^{۱*}، استادیار، مجید سپوشنانی^۲، استادیار، رضا عبداللهی طاهری^۳، دانشجوی کارشناسی ارشد

^۱ دانشکده مهندسی، گروه مهندسی مکانیک - دانشگاه کاشان - کاشان - ایران

korasan@kashanu.ac.ir

^۲ دانشکده مهندسی، گروه مهندسی مکانیک - دانشگاه کاشان - کاشان - ایران

spooshan@kashanu.ac.ir

^۳ دانشکده مهندسی، گروه مهندسی مکانیک - دانشگاه کاشان - کاشان - ایران

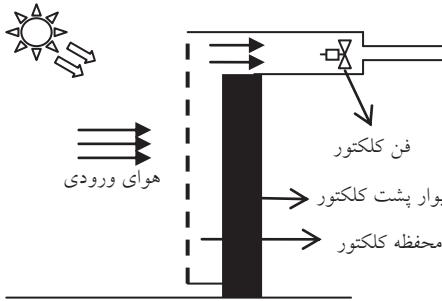
r.taheri@grad.kashanu.ac.ir

دریافت مقاله: ۹۰/۳/۱۰

پذیرش مقاله: ۹۰/۸/۹

چکیده: مشکلات مربوط به مصرف سوخت‌های تجدیدنایپذیر، مانند آلودگی محیط زیست و قیمت بالا، تلاش برای جایگزینی آن‌ها با انرژی‌های تجدیدپذیر را باعث شده است. کلکتورهای خورشیدی بدون پوشش نفوذپذیر، دستاورد صنعتی جدیدی برای پیش‌گرمايش و گرمایش هواي تهويه و خشک کردن محصول‌های کشاورزی هستند. انتقال حرارت در اين کلکتورها با عبور جريان هوا از ميان روزنه‌های صفحه جاذب اتفاق می‌افتد. در اين مطالعه عددی، اثر جريان آرام باد موازي با صفحه جاذب بر عملکرد اين کلکتورها بر مبناي تعادل کلي انرژي و با توسيعه معادلات حاكم بررسی شده است. نتایج نشان می‌دهند که افزایش سرعت باد، بسته به مقدار سرعت نزديک شدن هوا به کلکتور، می‌تواند موجب کاهش يا افزایش بازده شود. اين روند، نتيجه تقابل آثار تلفات حرارتی از صفحه جاذب کلکتور به محیط با اثر انتقال حرارت از اين صفحه به هواي ورودي می‌باشد. همچنين به ازاي مقادير مختلف سرعت نزديك شدن هوا، افزایش سرعت باد باعث افزایش ضريب تأثير تبادل حرارتی می‌شود.

واژه‌های کلیدی: کلکتور خورشیدی بدون پوشش نفوذپذیر، سرعت باد، بازده کلکتور، تحلیل عددی.



شکل(۱): نمای شماتیک از کلکتور خورشیدی نفوذپذیر بدون پوشش

مطالعات مختلفی بر روی این نوع از کلکتورها انجام شده است. کاتسچر و همکاران، اتلاف حرارتی مرتبط با کلکتورهای خورشیدی نفوذپذیر بدون پوشش را مورد بررسی قرار دادند [۲]. آن‌ها تصوری اتلاف حرارتی را بر اساس عبور جریان آرام موازی با صفحه جاذب دارای مکشِ یکنواخت، مدل‌سازی کردند و به‌طور خاص و به‌صورت تحلیلی رابطه‌ای برای افت جابجایی باد توسعه دادند.

کافو و همکاران بر پایه نتایج آزمایشگاهی، روابطی برای ضریب تأثیر تبادل حرارتی بر روی یک صفحه با ردیفی از شکاف‌ها به عنوان روزندهای کلکتور، همراه با جریان متقطع باد نسبت به این شکاف‌ها ارائه کردند [۳]. یک مدل تجربی برای صفحات نازک با روزندهای دایره‌ای و گام مثلثی، همراه با جریان باد موازی با صفحه به‌وسیله کاتسچر ارائه شد [۴]. وان‌دکر و همکاران، مقدار ضریب تأثیر تبادل حرارتی را برای صفحات نازک و ضخیم با روزندهای دایره‌ای و گام مربعی یا مثلثی، محاسبه و روابطی برای محاسبه ضریب تأثیر تبادل حرارتی با در نظر گرفتن داده‌های اندازه‌گیری شده ارائه کردند. آن‌ها نتایج را به‌صورت معادلاتی شامل گروه‌های بدون بعد، همچون عدد رینولدز، نسبت سرعت نزدیک شدن هوا به سرعت باد و نسبت قطر به گام روزندها بیان نمودند [۵]. سامرس به بررسی و شبیه‌سازی گرمایی و برآورد اقتصادی سیستم‌های کلکتور خورشیدی نفوذپذیر غیرشیشه‌ای نصب شده در چندین ساختمان ایالت میسیسیون آمریکا پرداخت [۶]. این شبیه‌سازی به کمک برنامه^۳ TRNSYS، طراحی شده توسط آزمایشگاه انرژی خورشیدی دانشگاه ویسکانسین آمریکا، انجام شد. همچنین سامرس، نتایج حاصل از این برنامه را با نتایج تجربی هالیک [۷]، بدست آمده از کلکتور خورشیدی^۴ NSTF نصب شده در تورنتو کانادا، مقایسه کرد. آرالاندام و همکاران با استفاده از شبیه‌سازی مکانیک سیالات محاسباتی، روابطی را برای مقدار ضریب تأثیر تبادل حرارتی ارائه کردند [۸]. آن‌ها ضریب تأثیر تبادل حرارتی

۱. مقدمه

امروزه سیستم‌های گرمایشی، یکی از ارکان اصلی و کاربردی در صنعت و ساختمان‌اند. یکی از مدرن‌ترین این سیستم‌ها، گرمایش با استفاده از کلکتورهای خورشیدی است. با توجه به محدود بودن سوخت‌های فسیلی و آلودگی ناشی از مصرف آن‌ها، استفاده از انرژی‌های تجدیدپذیر و پاک، مانند انرژی‌های خورشیدی و بادی مورد توجه قرار گرفته است. استفاده از کلکتورهای خورشیدی در کنار سایر سیستم‌های گرمایشی در راستای بهبود مدیریت انرژی و بهینه‌سازی مصرف سوخت می‌باشد. کلکتورهای خورشیدی نفوذناپذیر از ابتدایی‌ترین و پرکاربردترین نوع کلکتورهای خورشیدی هستند. این کلکتورها ساختار ساده‌ای دارند، ولی پایین بودن ضریب انتقال حرارت جابجایی بین سیال و صفحه جاذب و بالا بودن اتلاف تشعشعی ناشی از بازتابش تشعشع خورشیدی از این صفحه به فضای اطراف از معایب کلکتورهای خورشیدی نفوذناپذیر است [۱].

در سال‌های اخیر، کلکتور خورشیدی نفوذپذیر مورد استفاده بیشتری قرار گرفته است. نصب آسان، هزینه‌تولید و نگهداری کم و گرمایش مستقیم هوای محیط، از مزایای کلکتورهای خورشیدی نفوذپذیر است. نمایی شماتیک از کلکتور خورشیدی نفوذپذیر بدون پوشش^۱ در شکل (۱) نشان داده شده است. این کلکتور دارای یک صفحه فلزی تیره‌رنگ و جاذب تشعشع خورشیدی است که عموماً روی دیوار جنوبی محل مورد نظر نصب می‌شود. بمکش فن، هوا از روزندهایی که روی این صفحه تعییه شده، عبور نموده و در حین عبور از آن‌ها و همچنین از محفظه کلکتور از صفحه گرما می‌گیرد و در نهایت به داخل ساختمان منتقل می‌شود. صفحه جاذب به‌صورت مایل یا عمودی قرار می‌گیرد و به دیواره یا صفحه دیگری هم راستا با خودش وصل می‌شود. فاصله بین این دو صفحه، محفظه کلکتور^۲ نامیده می‌شود و معمولاً عمق آن حدود ۱۰ سانتی‌متر است. ضمناً همه محیط پیرامونی محفظه کلکتور (بین صفحه کلکتور و دیوار پشت آن) آب‌بندی می‌شود.

3. Transient System Simulation Program

4. National Solar Test Facility

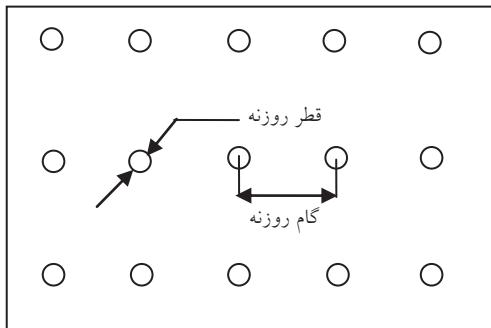
1. Unglazed Transpired Solar Collector

2. Plenum

یک سیستم گرمایشی با استفاده از کلکتور خورشیدی بدون پوشش نفوذپذیر بررسی شده است. در این مقاله، بخشی از نتایج مربوط به اثر باد بر روی کلکتورهای بدون پوشش نفوذپذیر ارائه شده است. سایر نتایج و همچنین نتایج مربوط به اثر تغییر پارامترهای هندسی بر عملکرد کلکتور بدون پوشش نفوذپذیر در [۱۴] ارائه شده است.

۲. هندسه کلکتور و فرضیات

در شکل (۲)، نمای شماتیک از صفحه جاذب کلکتور بدون پوشش نفوذپذیر به همراه روزنه‌ها، قطر و گام روزنه نشان داده شده است.



شکل (۲): نمای شماتیک از صفحه جاذب کلکتور

در این مطالعه، از کلکتوری با هندسه‌ای مشابه کلکتور مورد استفاده در کار سامرس استفاده شده است [۶]. مشخصات صفحه جاذب و عمق محفظه کلکتور در جدول (۱) ارائه شده است. ضمناً ضریب جذب تشعشع آن برابر 0.99 و ضریب صدور آن برابر 0.9 در نظر گرفته شده است.

جدول (۱): مشخصات هندسی صفحه جاذب و محفظه کلکتور

۰/۰۱۵ متر	گام روزنه صفحه
۰/۰۱۵۹ متر	قطر روزنه صفحه
۰/۰۷۶۲ متر	عمق محفظه
۱/۸۳ متر	طول
۲/۴۴ متر	ارتفاع
۴/۶۵ مترمربع	مساحت

مشابه با تحلیل مبتنی بر موازنۀ کلی انرژی در [۶ و ۱۵]، در بررسی و تحلیل عملکرد کلکتور، فرضیات زیر در نظر گرفته شده‌اند: دمای سراسر سطوح صفحه جاذب و صفحه پشت به صورت یکنواخت (هم‌دما) و جریان هوای عبوری از روزنه‌ها نیز یکنواخت فرض می‌شود. از پدیده برگشت جریان از میان صفحه جاذب صرف نظر می‌شود. صفحه جاذب برای تمامی تشعشع جذب شده و صادر

را بر حسب پارامترهای هندسی کلکتور، عدد ناسلت و عدد رایلی، برای کلکتوری با روزنه‌های دایره‌ای و گام مربعی شکل و برای شرایط بدون باد محاسبه کردند. در همین زمینه و در مطالعه دیگری، واندکر و همکاران، مقدار ضریب تأثیر تبادل حرارتی را برای کلکتوری با روزنه‌های دایره‌ای و گام مربعی و مثلثی شکل به صورت عددی و تجربی محاسبه کردند. آن‌ها برای این ضریب، رابطه‌ای بر حسب اعداد رینولدز و پارامترهای هندسی کلکتور و در حضور باد ارائه کردند و مقادیر به دست آمده را با نتایج آزمایشگاهی در شرایط مشابه مورد مقایسه قرار دادند [۹]. آگوستاس لئون و کومار با استفاده از تحلیل عددی، به بررسی اثر تغییر پارامترهایی مانند دبی هوای ورودی و تشعشع خورشیدی بر عملکرد کلکتور پرداختند [۱۰].

یکی از عوامل تأثیرگذار بر عملکرد کلکتورهای نفوذپذیر بدون پوشش، اثر باد بر روی آن‌هاست. پسران و ویکه [۱۱] کاربرد کلکتورهای خورشیدی نفوذپذیر بدون پوشش را در سیکل سرمایشی با رطوبت‌گیر مورد مطالعه قرار دادند. آن‌ها با استفاده از مدل‌سازی کامپیوتری به بررسی اثر مقدار تشعشع خورشیدی برخوردی و سرعت نزدیک شدن هوا بر عملکرد کلکتور در حضور باد پرداختند. فلک و همکاران [۱۲] در مطالعات خود روش روی اثر باد در کلکتورهای خورشیدی، آزمایشاتی روی دو کلکتور انجام دادند. بررسی اثر باد بر روی بازده کلکتور نشان داد که بیشینه بازده در سرعت باد بین ۱ تا ۲ متر بر ثانیه اتفاق می‌افتد. گانویک و همکاران [۱۳] مطالعه خود را بر روی ساختمانهایی در مختصات جغرافیایی متفاوت و در حضور باد با سرعت ۵ متر بر ثانیه بیشتر کردند و نشان دادند که این سرعت باعث تقویت عوامل منجر به برگشت جریان از کلکتور می‌شود.

فقط تعداد کمی از تحقیقات انجام شده به بررسی اثر باد بر عملکرد کلکتور بدون پوشش نفوذپذیر پرداخته‌اند و در خصوص اثر باد بر روی بازده، نظریات متناقضی اعلام شده است. برای نمونه، کاتسچر و همکاران [۲] وجود باد را باعث کاهش راندمان اعلام کرده‌اند، ولی فلک و همکاران [۱۲] در کار تجربی خود، باد تا سرعت حدود ۱/۵ متر بر ثانیه را باعث بهبود راندمان تشخیص داده‌اند. همچنین در تحقیقات گذشته، شرایط محل انجام گرمایش مجاور با محفظه کلکتور، و اثرات تبادل حرارتی آن بر جریان هوای داخل محفظه کلکتور در نظر گرفته نشده است. در این تحقیق، به بررسی عددی عملکرد این کلکتور با در نظر گرفتن اثر باد به صورت جریان موازی با صفحه کلکتور پرداخته شده است. در این خصوص بر مبنای معادلات کلی تعادل انرژی، روند تغییرات بازده، ضریب تأثیر تبادل حرارتی و مقادیر مختلف انتقال حرارت ناشی از جابجایی و تشعشع در

یافته T_{plen} نامیده شود، انتقال حرارت جابجایی از صفحه کلکتور به هوا از رابطه (۵) محاسبه می‌شود:

$$Q_{conv,col-air} = \dot{m}_{air,out} \times c_p (T_{amb} - T_{plen}) \quad (5)$$

تعادل انرژی بر روی دیوار پشت کلکتور به صورت رابطه (۶) بیان می‌شود:

$$Q_{cond,wall} - Q_{conv,wall-air} - Q_{rad,wall-col} = 0 \quad (6)$$

در این رابطه، انتقال حرارت جابجایی از دیوار پشت به هوا و انتقال حرارت هدایتی از میان دیوار پشت به ترتیب عبارت اند از:

$$Q_{conv,wall-air} = h_{conv,wall-air} A (T_{wall} - T_{plen}) \quad (7)$$

$$Q_{cond,wall} = U_{wall} A (T_{room} - T_{wall}) \quad (8)$$

U_{wall} در رابطه (۸) به ضریب انتقال حرارت کلی بین دیواره پشتی و هوای اتاق مورد گرفتاری اشاره دارد.

اتلاف حرارتی جابجایی اجباری در اثر عبور جریان باد از روی کلکتور و موازی با صفحه آن، با فرض عدد پرانتل برابر با $71/0$ برای هوا، به صورت رابطه (۹) است [۲].

$$Q_{wind} = 0.82 \frac{V_w V}{V_a^2} W [\rho c_p V_a (T_{col} - T_{amb})] \quad (9)$$

با توجه به اتلاف حرارتی در اثر جریان باد، رابطه (۱) به رابطه (۱۰) تبدیل می‌شود.

$$\begin{aligned} & -Q_{rad,wall-col} + Q_{conv,col-air} + Q_{rad,col-sur} \\ & + Q_{wind} = Q_{abs} \end{aligned} \quad (10)$$

ضریب تأثیر تبادل حرارتی^۱ به ضریب انتقال حرارت کلی هوای عبوری از صفحه جاذب بستگی دارد و طبق رابطه (۱۱) عبارت از نسبت افزایش دمای هوای عبوری به حداقل افزایش قابل تصور، یعنی رسیدن دمای هوا به دمای کلکتور، می‌باشد.

$$\varepsilon_{HX} = \frac{T_{plen} - T_{amb}}{T_{col} - T_{amb}} \quad (11)$$

بازده کلکتور با توجه به رابطه (۱۲)، نسبت انرژی مفید دریافتی به وسیله کلکتور به کل انرژی خورشیدی ورودی به کلکتور می‌باشد [۴].

$$\eta = \frac{\dot{m}_{air,out} \times c_p \times (T_{air,out} - T_{amb})}{I_T \times A_s} \quad (12)$$

در رابطه (۱۲) اشاره به دمای هوای خروجی از کلکتور ورودی به محل گرمایش) دارد که از رابطه (۱۳) به دست می‌آید.

$$T_{air,out} = (Q_{conv,wall-air} / \dot{m}_{air,out} c_p) + T_{plen} \quad (13)$$

شده، دیفیوز و خاکستری فرض می‌شود. همچنین از اتلاف حرارتی در محیط پیرامونی محفظه کلکتور صرف نظر می‌شود.

۳. معادلات تعادل انرژی

سیستم حرارتی لحاظ شده شامل محیط، صفحه جاذب، محفظه کلکتور، دیواره پشتی و فضای آن سوی دیوار پشتی (اتاق گرم شونده) است. معادله‌های تعادل انرژی، شامل معادله بقای جرم و معادله موازنۀ انرژی برای بخش‌های مختلف کلکتور از جمله هوای محفظه، صفحه کلکتور و دیواره پشت آن می‌باشند. این معادله‌ها شامل هفت معادله مربوط به تعادل انرژی روی بخش‌های مختلف کلکتور به علاوه رابطه ضریب تأثیر تبادل حرارتی، تشکیل یک دستگاه معادله غیرخطی می‌دهند. با حل این دستگاه، هشت مجھول شامل انتقال حرارت جابجایی بین صفحه جاذب و هوای ورودی، انتقال حرارت جابجایی بین دیوار پشت کلکتور و هوای محفظه، تشعشع بین صفحه جاذب و محیط، تشعشع بین صفحه جاذب و دمای دیوار پشت کلکتور، هدایت از میان دیوار پشت، دمای صفحه کلکتور، دمای دیوار پشت کلکتور و دمای هوای محفظه به دست می‌آیند. لازم به ذکر است که در تحقیقات قبلی، اثر باد لحاظ نشده، ولی در این تحقیق، انتقال حرارت جابجایی حاصل از وجود باد با استفاده از نتایج کاتسچر و همکاران [۲] در نظر گرفته شده است.

در بسیاری از مطالعات قبلی از افت جابجایی از صفحه جاذب کلکتور به هوای محیط ناشی از جابجایی آزاد و یا اثر باد صرف نظر شده است [۶ و ۱۰]. با این فرض، تعادل انرژی بر روی صفحه کلکتور به صورت رابطه (۱) بیان می‌شود:

$$-Q_{rad,wall-col} + Q_{conv,col-air} + Q_{rad,col-sur} = Q_{abs} \quad (1)$$

در رابطه (۱)، انتقال حرارت تشعشعی بین صفحه جاذب و محیط و همچنین بین دیوار پشتی و صفحه جاذب به ترتیب عبارت اند از:

$$Q_{rad,col-sur} = \varepsilon_{col} \sigma_{sb} A_s (T_{col}^4 - T_{sur}^4) \quad (2)$$

$$Q_{rad,wall-col} = \sigma_{sb} A (T_{wall}^4 - T_{col}^4) / (1/\varepsilon_{wall} + 1/\varepsilon_{col} - 1) \quad (3)$$

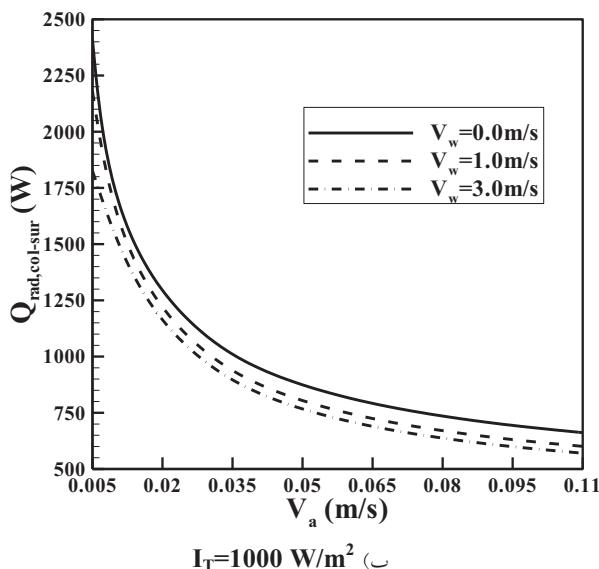
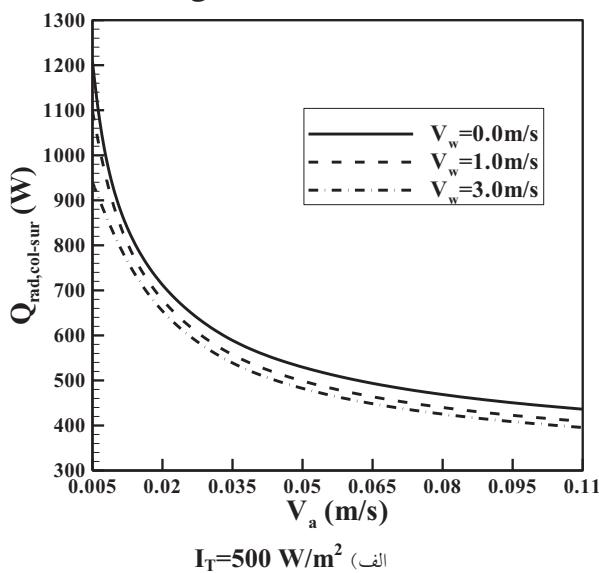
در رابطه (۲)، دمای محیط اطراف با استفاده از رابطه (۴) به دست می‌آید و این رابطه تنها برای سطوح جاذب عمودی معتبر می‌باشد [۶].

$$T_{sur}^4 = 0.5(T_{gnd}^4 + T_{sky}^4) \quad (4)$$

در اثر جابجایی بین صفحه جاذب کلکتور و هوای ورودی به محفظه کلکتور، دمای هوا افزایش می‌یابد. به فرض اینکه دمای افزایش

می شود [۱۲ و ۱۳]. سرعت نزدیک شدن هوا عبارت از نسبت دبی حجمی هوای ورودی از طریق روزندهای کلکتور به مساحت آن است. در تحقیقات تجربی پیشین و بر اساس دبی کلی هوای ورودی، این سرعت بین صفر تا $12/0$ متر بر ثانیه در نظر گرفته شده است [۲ و ۴]. شار تابشی خورشیدی برخورده با توجه به شرایط آب و هوایی و جغرافیایی متفاوت است، با وجود این در مراجع مختلف، حداقل مقدار شار تابشی خورشیدی برخورده 1000 وات بر مترمربع در نظر گرفته شده است [۶ و ۱۰]. در مدل سازی های این تحقیق، سرعت باد بین 1 تا 5 متر بر ثانیه، سرعت نزدیک شدن هوا بین $0/005$ تا $0/11$ متر بر ثانیه و شار تابشی خورشیدی بین 100 تا 1000 وات بر مترمربع در نظر گرفته شده است.

شکل (۴)، نرخ انتقال حرارت تشعشعی از صفحه جاذب کلکتور به محیط اطراف را بر حسب سرعت نزدیک شدن هوا و سرعت باد برای دو شار تابشی برخورده 500 و 1000 وات بر مترمربع نشان می دهد.



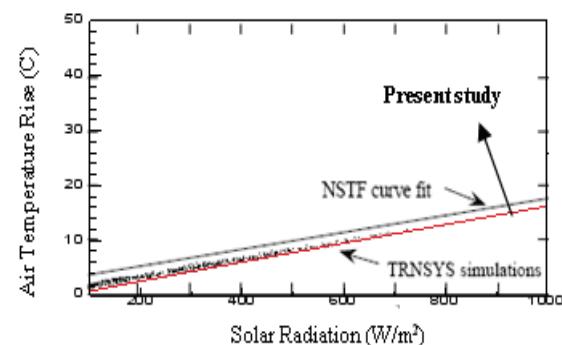
شکل (۴): انتقال حرارت تشعشعی از کلکتور به محیط بر حسب سرعت نزدیک شدن هوا

۴. معترض سازی برنامه و بررسی صحت نتایج

برای حل دستگاه معادله غیرخطی حاصله، یک برنامه کامپیوتری تهیه شده است که معادله ها را به روش نیوتن حل می کند. در این برنامه، پارامترهای ورودی شامل مشخصات هندسی کلکتور و هوای محیط به صورت مقادیری ثابت یا قابل تنظیم معرفی می شوند. برای نمونه، چگالی و لزجت هوا همیشه ثابت در نظر گرفته می شوند، ولی قطر یا گام روزندها و سرعت نزدیک شدن هوا قابل تنظیم می باشند. برای حل دستگاه معادله غیرخطی، ابتدا مقادیری به صورت پیشفرض برای مجھول ها به برنامه معرفی می شود و حل به روش نیوتن تا همگرایی کامل و رسیدن مقدار خطأ به مقداری کمتر از خطای تعیین شده تکرار می شود. مزیت برنامه کامپیوتری تهیه شده در مقایسه با برنامه مربوط به شبیه سازی سامرنس [۶]، علاوه بر لحاظ شدن اثر باد، استفاده از روش حل نیوتن و کاهش حجم برنامه است.

برای معترض سازی برنامه کامپیوتری، مقادیر افزایش دمای هوا ($T_{\text{plen}} - T_{\text{amb}}$) بر حسب مقدار تشعشع خورشیدی برخورده به کلکتور به دست آمده و با نتایج ارائه شده توسط سامرنس [۶] و نتایج تجربی هالیک [۷] در شکل (۳) مورد مقایسه قرار گرفته است. مشخصات هندسی کلکتور استفاده شده برای انجام مقایسه همان مشخصات ارائه شده در جدول (۱) می باشد.

در شکل (۳)، نتایج شبیه سازی عددی سامرنس به دست آمده از برنامه TRNSYS به صورت نقاط و نتایج تجربی هالیک توسط یک منحنی تطبیق شده، نشان داده شده اند. وجود نقاط متعدد به این علت است که نتایج سامرنس بر حسب شرایط واقعی آب و هوایی ایالت مذیسون و برای ساعت های مختلف در سال و در دمای محیط بین 20 تا 25 درجه سلسیوس به دست آمده است. شکل (۳) نشان می دهد که نتایج حاصل از شبیه سازی عددی حاضر، انطباق خوبی با نتایج سامرنس [۶] و نتایج تجربی هالیک [۷] دارد.

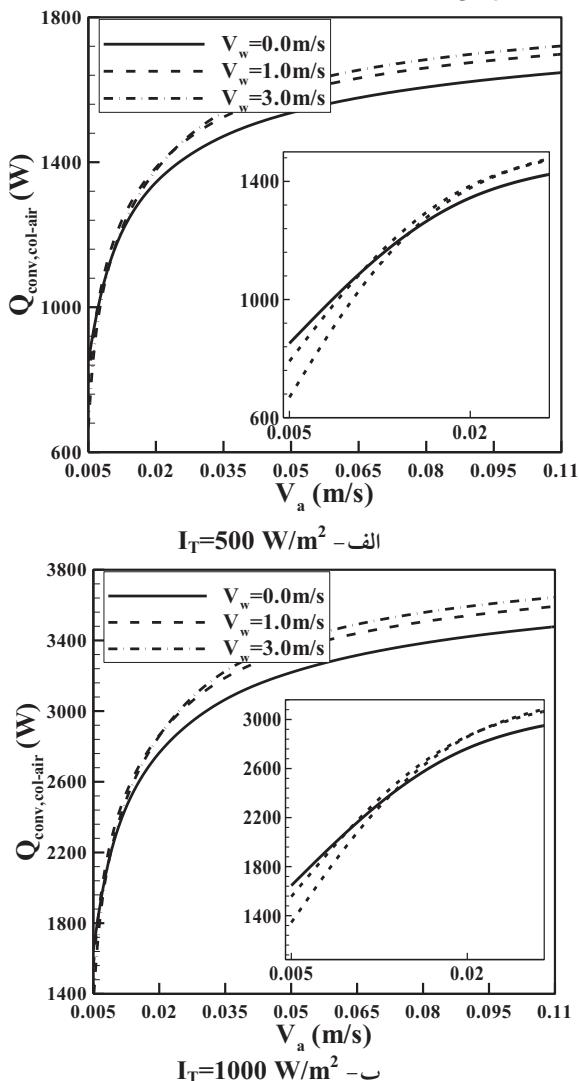


شکل (۳): افزایش دمای هوا بر حسب شار تابشی برخورده در سرعت نزدیک شدن هوا $0/035$ متر بر ثانیه

۵. نتایج تحلیل عددی اثر باد بر عملکرد کلکتور

حداقل سرعت باد در مناطق شهری، 5 متر بر ثانیه در نظر گرفته

در شکل (۶)، انتقال حرارت جابجایی بین کلکتور و هوای ورودی بر حسب سرعت نزدیک شدن هوا به ازای مقادیر مختلف سرعت باد و شار تابشی برخورده ۵۰۰ و ۱۰۰۰ وات بر مترمربع نشان داده شده است. در محدوده سرعت نزدیک شدن هوای اندکی کمتر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه مشاهده می شود که مقدار انتقال حرارت جابجایی با کاهش سرعت باد افزایش می یابد، در حالی که در محدوده سرعت هوای نزدیک شدن بیشتر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه، کاهش سرعت باد باعث کاهش انتقال حرارت جابجایی بین کلکتور و هوای ورودی می شود. برای مثال در سرعت نزدیک شدن هوای ۰/۰۰۵ متر بر ثانیه و شار تابشی برخورده ۵۰۰ وات بر مترمربع با کاهش سرعت باد از سه به صفر متر بر ثانیه، مقدار انتقال حرارت جابجایی در حدود ۲۱ درصد افزایش می یابد، در حالی که در سرعت نزدیک شدن هوای ۰/۰۳۵ متر بر ثانیه و در شرایط مشابه، مقدار انتقال حرارت جابجایی در حدود ۴ درصد کاهش می یابد.



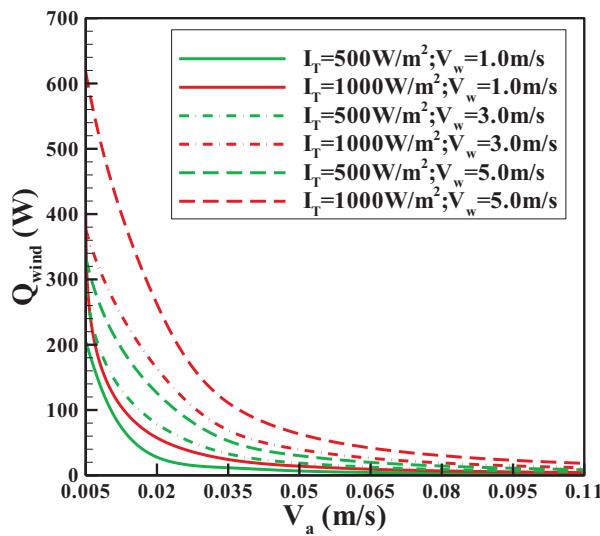
شکل(۶): انتقال حرارت جابجایی از کلکتور به هوای ورودی بر

حسب سرعت نزدیک شدن هوا

به نظر می آید در سرعت های نزدیک شدن هوای کمتر از ۰/۰۲ متر

با توجه به شکل (۴) در سرعت ثابت نزدیک شدن هوا، کاهش سرعت باد منجر به افزایش اتلاف حرارتی تشعشعی می شود. برای نمونه، با کاهش سرعت باد از سه به صفر متر بر ثانیه در سرعت نزدیک شدن هوا ۰/۰۳۵ متر بر ثانیه و شار تابشی برخورده ۵۰۰ وات بر مترمربع، مقدار اتلاف تشعشعی گرما ۹ درصد افزایش می یابد. همین روند برای شار تابشی ۱۰۰۰ وات بر مترمربع نیز دیده می شود. در سرعت ثابت باد افزایش سرعت نزدیک شدن هوا منجر به کاهش این اتلاف می شود. برای نمونه، برای سرعت باد سه متر بر ثانیه و شار تابشی برخورده ۵۰۰ وات بر مترمربع با افزایش سرعت نزدیک شدن هوا از ۰/۰۰۵ به ۰/۱۱ متر بر ثانیه مقدار اتلاف تشعشع گرما برابر ۵۸ درصد است. همین روند برای شار تابشی ۱۰۰۰ وات بر مترمربع نیز با نرخ بیشتری دیده می شود، به گونه ای که کاهش اتلاف با افزایش سرعت نزدیک شدن هوا از ۰/۰۰۵ به ۰/۱۱ متر بر ثانیه حدود ۶۷ درصد است.

در شکل (۵)، انتقال حرارت اتلافی توسط جریان باد بر حسب سرعت نزدیک شدن هوا به ازای مقادیر مختلف شار تابشی برخورده و سرعت باد نشان داده شده است. با توجه به شکل (۵)، افزایش سرعت باد منجر به افزایش اتلاف گرما در سرعت ثابت نزدیک شدن هوای می شود و در سرعت باد ثابت افزایش سرعت نزدیک شدن هوا منجر به کاهش این اتلاف می شود. برای نمونه، مقدار اتلاف کاهش اتلاف حرارتی باد با افزایش سرعت نزدیک شدن هوا از ۰/۰۰۵ به ۰/۱۱ متر بر ثانیه در شار تابشی برخورده ۹۹ درصد می باشد. همچنین تغییر اتلاف گرما با متراژ سرعت باد در سرعت های کم نزدیک شدن هوا بیشتر می شود. به عبارت دیگر، هر چه سرعت نزدیک شدن هوا بیشتر می شود، تأثیر افزایش سرعت باد بر روی اتلاف جابجایی کمتر می شود.

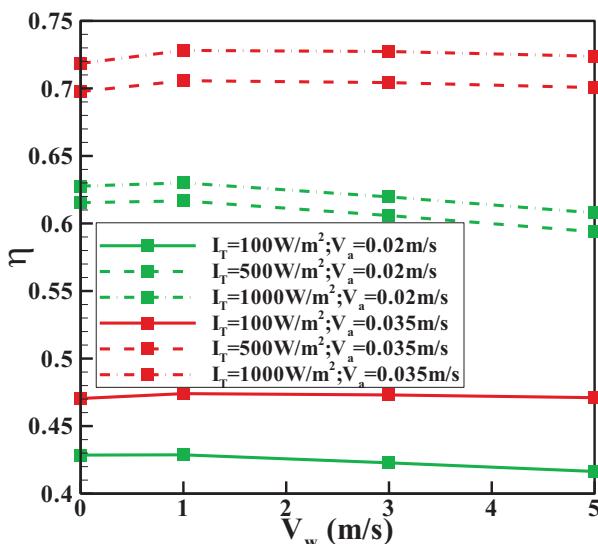


شکل(۵): اتلاف حرارتی باد بر حسب سرعت نزدیک شدن هوا

همچنین نتایج نشان می‌دهد که در هر سرعت ثابت نزدیک شدن هوای افزایش سرعت باد باعث افزایش ضریب تأثیر تبادل حرارتی می‌شود. این به دلیل کاهش دمای صفحه جاذب و در نتیجه، کاهش افت تشعشعی به محیط است. لازم به ذکر است نرخ افزایش این ضریب با افزایش سرعت باد در مقادیر سرعت نزدیک شدن هوای کمتر از 0.02 m/s بر ثانیه کمتر از نرخ افزایش آن برای مقادیر سرعت نزدیک شدن هوای بزرگتر از 0.02 m/s بر ثانیه می‌باشد، چون در سرعت‌های کم نزدیک شدن هوای افزایش افت حرارتی جابجایی به محیط هم اهمیت پیدا می‌کند. برای مثال، با افزایش سرعت باد از صفر به 0.05 m/s بر ثانیه، مقدار این ضریب به ازای سرعت نزدیک شدن هوای 0.005 m/s بر ثانیه حدود 5 درصد افزایش می‌یابد، ولی به ازای سرعت نزدیک شدن هوای 0.005 m/s بر ثانیه، این افزایش حدود 31 درصد می‌باشد.

در شکل (۸)، بازده کلکتور بر حسب سرعت باد برای مقادیر مختلف شار تابشی برخورده و دو سرعت نزدیک شدن هوای نشان داده شده است. به طور عمومی بازده کلکتور با افزایش سرعت نزدیک شدن هوای و یا افزایش تشعشع برخورده افزایش می‌یابد. این روند با توجه به افزایش دمای صفحه جاذب در اثر افزایش شار تابشی و همچنین افزایش جابجایی بین صفحه جاذب و هوای ورودی ناشی از افزایش سرعت نزدیک شدن هوای توجیه می‌شود. این موضوع در [۱۴] به طور مفصل بحث شده است.

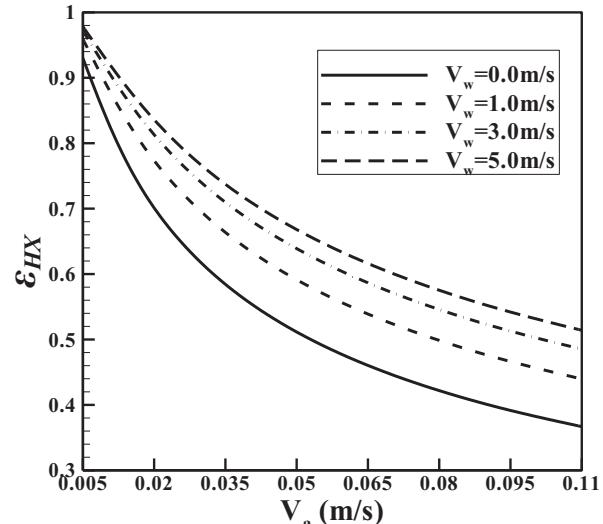
با توجه به نتایج ارائه شده در شکل (۸)، بازده کلکتور در سرعت نزدیک شدن هوای 0.035 m/s بر ثانیه با افزایش سرعت باد ابتدا افزایش و سپس به کندی کاهش می‌یابد. برای مثال، به ازای شار تابشی برخورده 500 W/m^2 وات بر مترمربع و سرعت نزدیک شدن هوای 0.035 m/s بر ثانیه با افزایش سرعت باد از صفر به 1 m/s بر ثانیه بازده کلکتور ابتدا روندی افزایشی و سپس با افزایش سرعت باد از 1 m/s به 5 m/s بر ثانیه روندی کاهشی دارد. این روند با نتایج کار تجربی فلک و همکاران [۱۲] به طور کلی تطابق دارد، ولی برداشت تقریبی ایشان، این بوده است که بیشترین بازده در سرعت باد $1/5 \text{ m/s}$ بر ثانیه رخ می‌دهد.



شکل (۸): بازده کلکتور بر حسب سرعت باد به ازای مقادیر مختلف شار تابشی برخورده و سرعت نزدیک شدن هوای

بر ثانیه اثر افزایش اتلاف حرارتی جابجایی ناشی از باد بیش از اثر باد در کاهش اتلاف تشعشعی از صفحه جاذب می‌باشد. به همین دلیل است که کاهش سرعت باد، باعث افزایش انتقال حرارت جابجایی به هوای ورودی می‌شود. از طرف دیگر با توجه به رابطه (۹) در یک سرعت ثابت باد هر چه سرعت نزدیک شدن هوای کمتر شود، اتلاف حرارتی جابجایی ناشی از اثر باد افزایش می‌یابد. به همین دلیل سرعت نزدیک شدن هوای کم 0.005 m/s بر ثانیه بیشترین مقدار انتقال حرارت جابجایی از کلکتور به هوا در شرایط بدون حضور باد به دست آمده است. همچنین شکل (۶) نشان می‌دهد که نرخ انتقال حرارت جابجایی با افزایش مقدار دمای صفحه جاذب ناشی از جذب شار تابشی بیشتر می‌باشد. برای نمونه، با افزایش شار تابشی برخورده از 0.035 m/s به 0.005 m/s بر ثانیه و سرعت باد سه متر بر ثانیه مقدار انتقال حرارت جابجایی در حدود 52 درصد افزایش می‌یابد.

در شکل (۷)، ضریب تأثیر تبادل حرارتی بر حسب سرعت نزدیک شدن هوای برای سرعت‌های مختلف باد و شار تابشی 1000 W/m^2 به 0.035 m/s بر ثانیه و سرعت نشان داده است. نتایج نشان می‌دهد که در هر سرعت باد، با افزایش سرعت نزدیک شدن هوای این ضریب کاهش می‌یابد. این به دلیل کاهش دمای هوای محفظه ناشی از افزایش دبی حجمی عبوری از روزنه‌های صفحه جاذب است. این روند برای شرایط بدون باد در نتایج آگوستاس لئون و کومار [۱۰] نیز مشاهده می‌شود. آن‌ها مقدار این ضریب را در سرعت نزدیک شدن هوای 0.02 m/s بر ثانیه برابر 0.7 m/s به دست آوردند و نتایج تحقیق حاضر، این ضریب را برابر $V_w = 0.69 \text{ m/s}$ پیش‌بینی می‌کند.



شکل (۷): ضریب تأثیر تبادل حرارتی کلکتور بر حسب سرعت نزدیک شدن هوای

بهسزایی بر بازده کلکتور دارند. در سرعت نزدیک شدن هوا کمتر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه، افزایش سرعت باد منجر به کاهش بازده کلکتور می شود، در حالی که در سرعت نزدیک شدن هوا بزرگتر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه بیشترین مقدار بازده به شرط وجود باد و بهازی یک مقدار بهینه از سرعت باد رخ می دهد.

سپاسگزاری

از شرکت بهینه‌سازی مصرف سوخت کشور و پژوهشکده انرژی دانشگاه کاشان به دلیل حمایت‌های مادی و معنوی تشکر می شود.

فهرست علائم و اختصارات

m^2	مساحت کل کلکتور،	A
m^2	مساحت سطح کلکتور،	A_s
$kJ/kg.K$	گرمای ویژه هوا،	c_p
W/m^2	شار تابشی خورشیدی برخورده به کلکتور،	I_T
kg/s	نرخ جرمی هوا ورودی به کلکتور،	\dot{m}_{air}
W	مقدار انتقال حرارت،	Q
K	دما،	T
$W/(m^2.K)$	ضریب کلی انتقال گرما،	U
m/s	سرعت،	V
m	پهنای کلکتور،	W
زیرنویس‌ها		
جريان هوا به سمت کلکتور	a	
تشعشع خورشیدی جذب شده	abs	
محیط	amb	
صفحة کلکتور	col	
هدایت	cond	
جابجایی	conv	
زمین	gnd	
خروچی از کلکتور	out	
محفظة کلکتور	plen	
تشعشع	rad	
محل مورد گرماش	room	
محیط اطراف	sur	
آسمان	sky	
دیوار پشت کلکتور	wall	
جريان باد	w, wind	

بهطور کلی وجود باد، دو اثر متقاضی بر عملکرد کلکتور دارد. باز از یک طرف، باعث افزایش اتلاف حرارت جابجایی از صفحه کلکتور به محیط اطراف می شود و می تواند منجر به کاهش راندمان شود و از طرف دیگر، باعث کاهش اتلاف تشعشعی از صفحه جاذب به محیط اطراف می شود که می تواند راندمان را افزایش دهد. همچنین اتلاف حرارت جابجایی از صفحه کلکتور به محیط وابسته به سرعت نزدیک شدن هواست که این باعث پیچیده شدن موضوع می شود. در سرعت نزدیک شدن هوا برابر با ۰/۰۰۵ متر بر ثانیه، انتقال حرارت جابجایی از صفحه کلکتور به هوا ورودی با توجه به شکل (۶) کمترین مقدار و انتقال حرارت تشعشعی از صفحه کلکتور به محیط در این حالت با توجه به شکل (۴) بیشترین مقدار می باشد. در نتیجه با افزایش سرعت باد و افزایش اتلاف حرارت جابجایی از صفحه کلکتور به محیط بازده کاهش می یابد، ولی در سرعت‌های نزدیک شدن هوا بزرگ‌تر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه، بیشترین مقدار بازده در کمترین مقدار سرعت باد رخ نمی دهد. در این محدوده از مقادیر سرعت نزدیک شدن هوا، افزایش سرعت باد، اثر قابل توجهی در کاهش اتلاف حرارت تشعشعی و افزایش انتقال حرارت جابجایی از صفحه کلکتور به هوا ورودی دارد. در نتیجه، یک شرایط بهینه از نظر سرعت باد وجود دارد که افزایش بیشتر از آن، اثر قابل توجهی در کاهش انتقال حرارت تشعشعی از صفحه کلکتور به محیط ندارد، ولی باعث بیشتر شدن اتلاف حرارتی جابجایی از صفحه کلکتور به محیط می شود و بازده را کاهش می دهد.

۶. نتیجه‌گیری

مطالعه عددی اثر باد بر عملکرد کلکتور نشان می دهد که:

(الف) با کاهش سرعت باد، مقدار انتقال حرارت جابجایی از کلکتور به هوا در سرعت نزدیک شدن هوا کمتر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه افزایش می یابد، در حالی که در سرعت نزدیک شدن هوا بیشتر از ۰/۰۲ متر بر ثانیه کاهش می یابد. چون در سرعت‌های کم نزدیک شدن هوا، اثر افزایش اتلاف حرارتی جابجایی ناشی از سرعت بیشتر باد بیش از اثر باد در کاهش اتلاف تشعشعی از صفحه جاذب است.

(ب) بهازای مقادیر مختلف سرعت نزدیک شدن هوا، افزایش سرعت باد، دمای صفحه جاذب را کاهش می دهد و افت تشعشعی را کم می کند و باعث افزایش ضریب تأثیر تبادل حرارتی می شود.

(ج) افزایش سرعت نزدیک شدن هوا و افزایش سرعت باد، هر دو باعث کاهش افت تشعشعی به محیط می شوند.

(د) دو پارامتر سرعت باد و سرعت نزدیک شدن هوا، تأثیر

- [7] Hollick, J.C., "Unglazed Solar Wall Air Heaters", Renewable Energy, Vol. 5, No. 1, 1994.
- [8] Arulanandam, S.J., Hollands, K.G.T., and Brundrett, E., "A CFD heat transfer analysis of the transpired solar collector under no-wind conditions", Solar Energy, Vol. 67, Nos. 1-3, 1999.
- [9] Van Decker, G.W.E., Hollands, K.G.T., and Brunger, A.P., "Heat exchange relations for unglazed transpired solar collectors with circular holes on a square or triangular pitch", Solar Energy, Vol. 71, No. 1, 2001.
- [10] Augustus Leon, M., and Kumar, S., "Mathematical modeling and thermal performance analysis of unglazed transpired solar collectors", Solar Energy, Vol. 81, No. 1, 2007.
- [11] Pesaran, A., and Wipke, K., "Use of unglazed transpired solar collectors for desiccant cooling", Solar Energy, Vol. 52, No. 5, 1994.
- [12] Fleck, B.A., Meier, R.M, and Motovic, M.D., "A field study of the wind effects on the performance of an unglazed transpired solar", Solar Energy, Vol. 73, No. 3, 2002.
- [13] Gunnewiek, L.H., Brundrett, E., and Hollands, K.G.T., "Effect of wind on flow distribution in unglazed transpired plate collectors", Solar Energy, Vol. 72, No. 4, 2002.
- [۱۴] عبداللهی طاهری، رضا، مطالعه و مدل‌سازی عملکرد سیستم‌های گرمایش هوا با استفاده از کلکتورهای خورشیدی غیرشیشه‌ای نفوذپذیر، پایان‌نامه کارشناسی ارشد، دانشگاه کاشان، کاشان، ۱۳۹۰.
- [15] Dymond, C., Kutscher, C.F., "Development of a flow distribution and design model for transpired solar collectors", Solar Energy, Vol. 60, No. 5, 1997.

علایم یونانی

چگالی هوا،	ρ
لزجت هوا، (m-s)	ν
ضریب صدور	ϵ
ثابت استفان-بلتزمن،	σ_{sb}

مراجع

- [1] Xinshi, Ge., and Hong, Ye., "Solar air heating system", Solar Energy, Vol. 1, No. 1, 2003
- [2] Kutscher, C.F., Christensen, C., and Barker, G., "Unglazed transpired solar collectors: heat loss theory", ASME Journal of Solar Engineering, Vol. 115, No. 3, 1993.
- [3] Cao, S., Hollands, K.G.T., and Brundrett, E., "Heat exchange effectiveness of unglazed transpired-plate solar collector in 2D flow", Proceedings of ISES Solar World Congress 1993, Budapest, Hungary, Vol. 5, pp. 351–366, 1993.
- [4] Kutscher, C.F., "Heat exchange effectiveness and pressure drop for air flow through perforated plates, with and without crosswind", ASME Journal of Heat Transfer, 116, No. 2, 1994.
- [5] Van Decker, G.W.E., Hollands, K.G.T., and Brunger, A.P., "Heat exchange effectiveness of unglazed transpired-plate solar collector in 3D flow", Proceedings of Euro Sun 96, Germany, pp. 130-846, 1996.
- [6] Summers, D.N., *Thermal Simulation and Economic Assessment of Unglazed Transpired Collector System*, MS Thesis, Wisconsin Energy Bureau, University of Wisconsin, USA, 1996.