



بیست و هفتمین کنفرانس اپتیک و فوتونیک ایران و سیزدهمین کنفرانس مهندسی و فناوری فوتونیک ایران، دانشگاه سیستان و بلوچستان، زاهدان، ایران.  
۱۴-۱۶ بهمن ۱۳۹۹



کد مقاله : ۱-۲۴۷۳-۱۰-A

## نسبت تمرکز و توزیع شدت گرمای خورشیدی در آینه‌های شلجی و کروی

م. ابراهیم فولادوند<sup>۱</sup>، پروین کریمی<sup>۲</sup>، آزاده سعیدی<sup>۱</sup>، سبحان شریفی آبدر<sup>۳</sup>

<sup>۱</sup> زنجان، دانشگاه زنجان، دانشکده علوم، گروه فیزیک [foolad@znu.ac.ir](mailto:foolad@znu.ac.ir)

[azadeh.saeedi131@gmail.com](mailto:azadeh.saeedi131@gmail.com)

<sup>۲</sup> گروه فیزیک، واحد تهران جنوب، دانشگاه آزاد اسلامی، تهران، ایران [p\\_karimi@azad.ac.ir](mailto:p_karimi@azad.ac.ir)

<sup>۳</sup> دانش آموخته کارشناس ارشد فیزیک، دانشگاه زنجان [sobhan.sh@znu.ac.ir](mailto:sobhan.sh@znu.ac.ir)

چکیده - در این نوشته با محاسبات تحلیلی و در چارچوب اپتیک هندسی توزیع فضایی شار گرمایی و نیز ضریب تمرکز آن را در یک دیش متمرکز کننده خورشیدی به دست می آوریم. دو گونه آینه شلجی و کروی را بررسی می کنیم. نشان می دهیم پرتوهای نور تابیده به سطح یک آینه شلجی که همسو با محور بر آن بتابند همگی پس از بازتاب از یک نقطه که همان کانون شلجی است می گذرند. با یافتن معادله پارامتری خط پرتو بازتابی، توزیع شدت نور روی یک صفحه دریافت کننده عمود بر محور دیش به صورت تحلیلی در دیش شلجی و عددی در دیش کروی به دست می آیند. نسبت تمرکز که به صورت نسبت میانگین شار دریافتی توسط صفحه دریافت کننده به شدت نور فرودی به دیش تعریف می شود را به صورت عددی در دیش کروی به دست آوردیم.

کلید واژه ها- دیش متمرکز کننده خورشیدی، دیش شلجی، نسبت تمرکز گرمایی، انرژی خورشیدی گرمایی، رخواه شار گرمایی.

## Concentration ratio and flux profile in spheric & parabolic mirrors

M. Ebrahim Foulaadvand<sup>1</sup>, Parvin Karimi<sup>2</sup>, Azadeh Saeedi<sup>1</sup>, Sobhan Sharifi Abdar<sup>1</sup>

<sup>1</sup> Department of Physics, University of Zanjan, Zanjan, Iran

<sup>2</sup> Department of Physics, South Tehran Branch, Islamic Azad University, Tehran, Iran

**Abstract-** We have analytically obtained the flux concentration ratio in the focal area of a paraboloidal and a spherical mirror which are widely used in solar thermal applications. It is shown that in an ideal paraboloidal concentrator the reflected solar rays are focused in a point whereas in a spherical concentrator the reflected ray intersects the mirror axis on a point which depends on the lateral distance of the incident ray to the axis. However, those rays which are close to the axis will be concentrated to a quasi focal point. The average radiative flux on a receiver area is obtained.

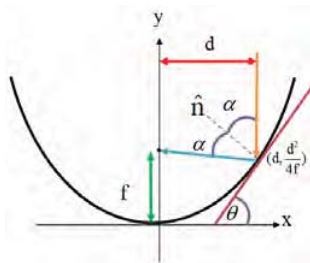
Keywords: solar thermal energy, paraboloidal dish, spherical dish, concentration ratio, thermal flux profile

## بررسی بازتاب پرتوهای نور در آینه شلجمی

با کمک هندسه تحلیلی نشان می‌دهیم در آینه‌های شلجمی بازتابش پرتو تابیده همسو با محور آینه ناپسته (مستقل) از فاصله پرتو فرودی تا محور اصلی آینه است و پرتو از کانون می‌گذرد. شکل ۲ هندسه فرود و بازتاب پرتو نور را در یک آینه شلجمی (مقطع دو بعدی) را نشان می‌دهد. معادله مقطعی از سطح آینه شلجمی که در شکل نشان داده شده است با رابطه  $y = x^2/4f$  داده می‌شود که در آن  $f$  فاصله کانونی خم شلجمی است. در شکل، پرتو فرودی، خط مماس بر شلجمی در نقطه برخورد پرتو فرودی با آن، خط عمود بر شلجمی در نقطه برخورد و پرتو بازتابیده نشان داده شده‌اند:  $\alpha$  زاویه فرود پرتو نسبت به خط عمود بر آینه،  $d$  فاصله عمودی پرتو فرودی تا محور شلجمی،  $\theta$  زاویه‌ی خط مماس بر آینه در نقطه برخورد پرتو فرودی با محور  $x$ ها و  $f$  فاصله نقطه کانونی تا رأس آینه (مبدا مختصات) است.

$$\tan \alpha = \tan \theta = \frac{dy}{dx} = \frac{x}{2f} \xrightarrow{x=d} \tan \alpha = \frac{d}{2f} \quad (1)$$

با داشتن  $\tan \alpha$  شیب خط پرتو بازتابی از رابطه  $m = \tan(\pi/2 + 2\alpha) = -\cot(2\alpha) = (d^2 - 4f^2)/4df$  به دست می‌آید. معادله خط پرتو بازتابی با در نظر گرفتن اینکه مختصات نقطه برخورد پرتو فرودی با آینه،  $(d, d^2/4f)$ ، در این خط صدق می‌کند به صورت زیر به دست می‌آید:



شکل ۲: هندسه بازتاب پرتو نور در یک آینه شلجمی.

$$y = \frac{d^2 - 4f^2}{4df}x + f \quad (2)$$

فاصله نقطه برخورد پرتو بازتابی از رأس شلجمی برابر است با  $y(x=0)=f$  که ناپسته از  $d$  می‌باشد. پس نشان دادیم پرتو فرودی به آینه چنانچه همسو با محور بتابد چنان بازتاب می‌شود که از کانون بگذرد. معادله سطح یک آینه

## مقدمه

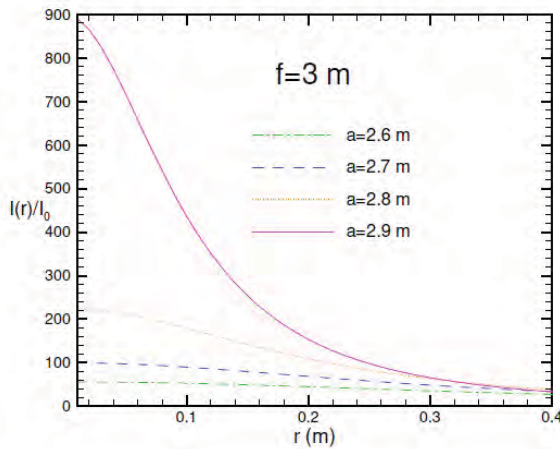
یکی از رایج‌ترین شیوه‌های بهره‌گیری از انرژی خورشیدی، متمرکز کردن پرتوهای خورشید در ناحیه‌ای کوچک است. به این منظور، گردآور (کالکتور)های خورشیدی گوناگونی مانند دیش‌های خورشیدی شلجمی و کروی، گردآور شلجمی خطی، و نیز گردآورهای تخت فرنل ساخته شده-اند [۱]. شکل سطح این دیش‌های آینه‌ای را، بیشتر کروی و یا شلجمی (سه‌می‌گون) می‌گیرند. شکل (۱) یک نمونه از دیش متمرکز کننده خورشیدی شلجمی‌گون را نشان می‌دهد. فرآیند ساخت سطوح کروی نسبت به شلجمی آسان‌تر و کم هزینه‌تر است اما از سویی دیگر کارایی آنها در تمرکز نور خورشید پایین‌تر است. یک پرسش مهم اینست که با در نظر گرفتن همه این جوانب گزینش بهینه هندسه دیش چه باید باشد؟ برای پاسخ به این پرسش باید نسبت تمرکز گرما را پیدا کنیم. هدف این مقاله، یافتن نسبت تمرکز گرمایی و بستگی آن به پارامتر-های هندسی دیش در آینه‌های کروی و شلجمی به کمک اپتیک هندسی است. در این نوشته فرض شده تمام پرتوهای نور به شکل موازی با محور اصلی دیش و از یک شیء بسیار دور مانند خورشید، به سطح دیش می‌رسند. هرچه فاصله پرتوهای تابیده به سطح آینه کروی نسبت به محور کمتر باشد بازتاب آن‌ها به نقطه‌ی کانونی نزدیک‌تر و هر چه فاصله پرتوها از محور دورتر باشد تمرکز بازتاب آن‌ها از کانون دورتر خواهد بود [۲]. با کمک اپتیک هندسی می‌توان ثابت کرد که تنها نوع آینه خمیده که انحراف کانونی ندارد، آینه شلجمی است. در ادامه با کمک اپتیک هندسی، توزیع شدت نور در آینه‌های کروی و شلجمی بررسی و با هم مقایسه می‌شوند.



شکل ۱: دیش اروپایی در مرکز پژوهشی پی اس آی (جنوب شرق اسپانیا) با محور ردیابی سمتی و فرازی (ارتفاعی).

کننده در ناحیه‌ی کانونی را نسبت به شعاع نشان می‌دهد. نسبت تابش متمرکز شده به شدت پرتو فرودی  $I_0$  با رابطه‌ی زیر تعریف می‌شود:

$$I(r)/I_0 = \frac{2f}{r^2} [a - f + \sqrt{(a-f)^2 + r^2}] \times \left[ \frac{2f}{r^2} (f - a - \sqrt{(a-f)^2 + r^2}) + \frac{2f}{\sqrt{(a-f)^2 + r^2}} \right] \quad (۶)$$



شکل ۳: نمایه شدت در ناحیه‌ی کانونی نسبت به شعاع در آینه شلجمی.

### بررسی بازتاب نور در آینه کروی

با محاسبات تحلیلی بازتاب نور در آینه‌های کروی را نیز می‌توان بررسی کرد. البته در این حالت و بر خلاف آینه شلجمی نقطه برخورد پرتوهای بازتابیده با محور آینه دیگر از یک نقطه مشترک نمی‌گذرد و به فاصله پرتو فرودی از محور کره بستگی دارد. نشان می‌دهیم برای پرتوهای فرودی که فاصله آنها تا محور اصلی آینه کم باشد، پرتوهای بازتابی متناظر در نزدیکی کانون کره که در فاصله  $R/2$  از مرکز آن قرار دارد متمرکز می‌شوند. شکل ۴(a) فرود و بازتاب یک پرتو را در آینه کروی از نمای کناری نشان می‌دهد. معادله‌ی سطح آینه کروی  $x^2 + y^2 + z^2 = R^2$  و معادله‌ی پارامتری خط پرتو فرودی موازی با محور  $Z$ ها به صورت  $x = x_0$ ,  $y = y_0$  و  $z = z_0 + t$  است. پس از انجام محاسبات، معادله‌ی پارامتری خط پرتو بازتابی می‌شود:

شلجمی به صورت  $z = (x^2 + y^2)/4f$  است. یک پرتو تابیده موازی با محور دیش را در نظر بگیرید که فاصله آن از محور  $d$  است. چنانچه مختصه  $x$  آن  $x_0$  باشد پس از محاسبات معادله پارامتری خط پرتو بازتابیده به صورت زیر به دست می‌آید:

$$x = x_0 - \frac{4fx_0}{4f^2 + d^2} t, \quad y = (d^2 - x_0^2)^{1/2} - \frac{4f(d^2 - x_0^2)^{1/2}}{4f^2 + d^2} t$$

$$z = \frac{d^2}{4f} + \frac{4f^2 - d^2}{4f^2 + d^2} t.$$

به سادگی می‌توان دید به ازای  $t = (4f^2 + d^2)/4f$ ، هر دو مختصه‌ی  $x$ ,  $y$  صفر می‌شوند و  $z = f$  به دست می‌آید. این به معنی آن است که تمام پرتوهای فرودی موازی با محور نوری آینه شلجمی سه بعدی به صورت نابسته از  $d$  از روی کانون آینه می‌گذرند.

### توزیع شدت تابش در آینه شلجمی

در ادامه، توزیع شدت اپتیکی در یک آینه شلجمی روی یک صفحه دریافت‌کننده که به صورت عمودی روی محور اصلی آینه منطبق بر محور  $Z$  که در فاصله  $a$  قبل از نقطه‌ی کانون،  $a < f$ ، قرار دارد به دست می‌آید. برای به دست آوردن توزیع شعاعی شدت روی این صفحه، مختصات نقطه‌ی برخورد پرتو فرودی موازی با محور  $Z$  که در فاصله‌ی  $Y$  نسبت به محور اصلی قرار دارد، روی این دریافت‌کننده به دست می‌آید:

$$x = x_0 \frac{4f(f-a)}{4f^2 - d^2}, \quad y = y_0 \frac{4f(f-a)}{4f^2 - d^2}, \quad z = a \quad (۴)$$

که  $x_0$  و  $y_0$  مختصات پرتو فرودی روی آینه شلجمی است. اگر  $r = (x^2 + y^2)^{1/2}$  فاصله‌ی شعاعی نقطه‌ی برخورد پرتو بازتاب تا مرکز صفحه دریافت‌کننده باشد، فاصله‌ی  $Y(r)$  با رابطه‌ی زیر به دست می‌آید:

$$Y(r) = \frac{2f}{r} [a - f + \sqrt{(f-a)^2 + r^2}] \quad (۵)$$

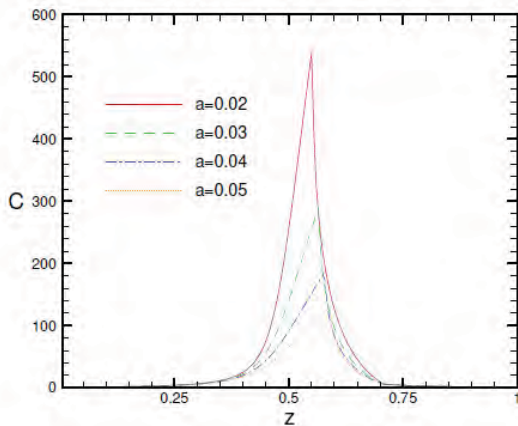
برای به دست آوردن تابش متمرکز شده  $I(r)$  روی صفحه‌ی دریافت‌کننده بین فاصله‌های  $r$  و  $r + dr$ ، پرتوهای فرودی روی یک حلقه‌ی دایره‌ای به شعاع  $Y$  و  $Y + dY$  می‌تابند به طوری که  $2\pi r I(r) dr = 2\pi Y(r) I_0 dY$  است. شکل ۳ نمودار وابستگی نمایه شدت روی صفحه‌ی دریافت

### نسبت تمرکز در آینه کروی

نسبت تمرکز یک دریافت کننده به صورت میانگین شار دریافت شده توسط آن به شار تابشی ورودی به دهانه گرد آور تعریف می‌شود. دریافت کننده را به صورت دایره‌ای به شعاع  $a$  که در فاصله  $z$  نسبت به مرکز آینه کروی قرار دارد می‌گیریم. برابر تعریف نسبت تمرکز  $C(a, z)$  می‌شود:

$$C(a, z) = \frac{\int_0^a I(r, z) 2\pi r dr}{\pi a^2 I_0} \quad (9)$$

شکل ۵ بستگی نسبت تمرکز به  $z$  برای شعاع‌های  $a$  گوناگون را نشان می‌دهد.



شکل ۵: بستگی نسبت تمرکز به  $z$  برای شعاع‌های گوناگون دریافت کننده.

### نتیجه‌گیری

در آینه‌های کروی و شلجی به صورت تحلیلی و در چارچوب اپتیک هندسی توزیع شار گرمایی را در ناحیه کانونی به دست آوردیم. در آینه کروی نشان دادیم توزیع شار در صفحه عمود بر محور اپتیکی دارای دو بیشینه شعاعی است. با داشتن توزیع شار گرمایی نسبت تمرکز شار گرمایی در آینه کروی به صورت تحلیلی محاسبه گردید. مکان بهینه دریافت کننده برای بیشینه شدن نسبت تمرکز نیز پیدا شد.

### مرجع‌ها

- [1] D. Jafrancesco, P. Sansoni, F. Francini, G. Contento, C. Cancro, C. Privato, G. Graditi et al. "Mirrors array for a solar furnace: Optical analysis and simulation results" Renewable energy Vol. 63: 263-271, 2014
- [2] J. Alda, *Paraxial optics*, Encyclopedia of Optical Engineering" 1920-1931, 2003

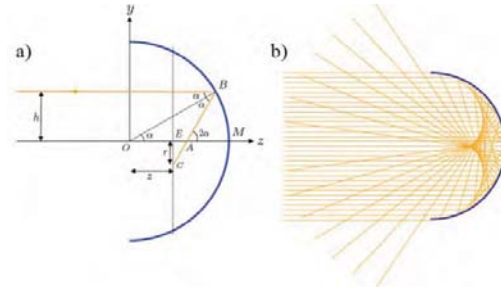
$$\begin{aligned} x &= x_0 + \frac{2x_0(R^2 - d^2)^{1/2}}{R^2} t \\ y &= (d^2 - x_0^2)^{1/2} + \frac{2((R^2 - d^2)(d^2 - x_0^2))^{1/2}}{R^2} t \\ z &= (R^2 - d^2)^{1/2} + (1 - 2\frac{d^2}{R^2})t \end{aligned} \quad (7)$$

به ازای  $x, y = 0, t = -R^2 / (2(R^2 - d^2)^{1/2})$  می‌شوند و نقطه‌ای برخورد پرتوهای بازتاب روی محور نوری آینه کروی سه بعدی  $z = R^2 / (2(R^2 - d^2)^{1/2})$  به دست می‌آید.

برای  $d/R \ll 1$  های کوچک می‌توان بسط تیلور داد:

$$z \approx R/2 [1 + 1/2(d/R)^2 + 3/8(d/R)^4 + \dots] \quad (8)$$

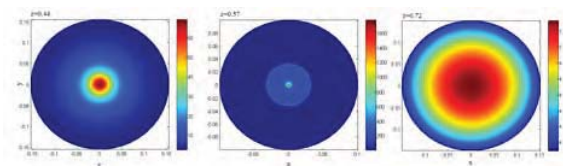
چنانچه  $d/R \ll 1$  باشد، می‌توان در تقریب نخست از جمله‌های  $d^2/2R^2$  و  $3/8(d/R)^4$  چشم‌پوشی کرد و مختصات نقطه برخورد را  $R/2$  گرفت. این همان چیزی است که به آن کانون آینه کروی گفته می‌شود. شکل ۴(b) شدت پرتوها را در یک آینه کروی نشان می‌دهد.



شکل ۴: (a) بازتاب یک پرتو از یک آینه کروی و (b) توزیع شدت پرتوها.

### شدت تابش در آینه کروی

با انجام محاسبات ریاضی نسبتاً طولانی و پیچیده توزیع شدت تابشی را می‌توان به صورت عددی برای یک آینه کروی به دست آورد. در اینجا فقط نتیجه را ارایه می‌دهیم. شدت  $I(r, z)$  دارای تقارن استوانه‌ای است که در آن  $r$  فاصله از مرکز صفحه عمود بر محور اپتیکی آینه (محور  $z$ ) در فاصله  $z$  از مرکز آینه است. در شکل ۵ توزیع شدت روی صفحه  $z$  ثابت به ازای مقادیر گوناگون  $z$  نشان داده شده است. برای سادگی شعاع آینه برابر واحد گرفته شده است.



شکل ۵: وابستگی شعاعی شدت تابش در صفحات  $z$  ثابت برای آینه کروی.