ڒۅٙۿۺ؋ۑڔڹۣڮ © 🛈 😒

مجلهٔ پژوهش فیزیک ایران، جلد ۲۳، شمارهٔ ۲، تابستان ۱۴۰۲ DOI: 10.47176/ijpr.23.2.91320

مطالعهٔ تأثیر توزیع گوسی طول همدوسی چشمهٔ نور در پراش از تک شکاف و دریچهٔ دایرهای به روش مونت کارلو

احسان کوشکی و سید علی اصغر علوی

گروه فیزیک دانشگاه حکیم سبزواری، صندوق پستی ۹۶۱۷۹۷۶۴۸۷ ، سبزوار

پست الکترونیکی: s.alavi@hsu.ac.ir

(دريافت مقاله: ٣٠/ ٥٤/ ١٢٠٠ ؛ دريافت نسخهٔ نهايي: ١١/٢٢/ ١٤٠٠)

چکیدہ:

پراش فرانهوفر از تک شکاف و همچنین دریچهٔ دایرهای را در شرایطی بررسی میکنیم که چشمهٔ نور تک فام ولی به طور جزئی همدوس باشد. در این مقاله سعی داریم مسئله را به واقعیت نزدیکتر کنیم و طول همدوسی را ثابت نگرفته و برای آن یک تابع توزیع به صورت گوسی در نظر بگیریم. مطالعهٔ عددی تأثیر پارامترهای همدوسی با توزیع گوسی بر الگوی پراش میدان دور انجام میشود. در مورد تک شکاف ، با کاهش طول همدوسی، هیچ انحراف قابل توجهی در قلهٔ مرکزی آن به وجود نمیآید، اما در مرتبههای بالاتر پراش، کاهش آشکار میشود که البته به شکل توزیع گوسی طول همدوسی بستگی دارد. برای دریچههای دایرهای، پارامترهای تابع توزیع طول همدوسی بر شکل توزیع شدت نور تأثیر میگذارد و الگوی پراش مرتبهٔ اول کاهش می بابد و با کاهش نسبی طول همدوسی، اولین مرتبهٔ الگوی پراش حلقوی به تدریج از بین می رور ت و**اژههای کلیدی**: روش مونت کارلو، پراش فرانهوفر، همدوسی پارهای زمانی، تک شکاف، شکاف ، می گذارد و

۱. مقدمه

همدوسی در ابتدا در ارتباط با آزمایش دو شکافی یانگ در نورشناسی مطرح شد اما امروزه در حوزه های مختلفی از علم صوت، مهندسی برق، علوم اعصاب و مکانیک کوانتومی گرفته تا هولوگرافی، آرایه های آنتنی، توموگرافی اپتیکی، تارهای نوری و تداخل سنج های نوری و رادیویی در نجوم کاربرد دارد. بنابراین مطالعهٔ همدوسی از اهمیت زیادی هم از جنبهٔ نظری و هم عملی برخوردار است. پراش نور همدوس، ناهمدوس و همدوس پاره ای از چشمه ای با گسترهٔ محدود در مرجع [۱] مورد مطالعه قرار گرفته است. در [۲] مطالعهٔ نظری و تجربی توزیع شدت پراش فرانهوفر تک شکاف و شکاف دایره ای تابش شده با نور همدوس پاره ای،

انجام شده است. در مقالهٔ [۳] تداخل چند باریکه ای با نور همدوس پاره ای مورد سنجش و ارزیابی قرار گرفته است. تحلیل نظری پراش فرنل همدوس پاره ای از تک شکاف در [۴] بررسی شده است. فناوری جدید در مهندسی همدوسی برای کنترل خواص همدوسی پاره ای فضایی و زمانی با استفاده از تصویر گر DLP در [۵] بررسی شده است. تپهای همدوس پاره ای زمانی در محیط های پاشنده در مرجع [۶] مورد مطالعه قرار گرفته است که نتایج آن در پالس های فوق کوتاه کاربرد دارد. در [۷] خواص همدوسی فضایی و زمانی پالس های لیزر الکترون آزاد در رژیم به شدت فرابنفش مورد بحث و مطالعه قرار گرفته است. در دو کار گذشته خودمان احث ی مکاف، شکاف دایره ای و چند شکافی پرداخته ایم. از تک شکاف، شکاف دایره ای و چند شکافی پرداخته ایم. در این کارها، طول همدوسی پرتوها یکسان و برابر در نظر $I_{P}(\theta) = \frac{c\varepsilon}{r} \left[\frac{b}{r} \left(\frac{E_{L}}{r}\right)^{r} + rb\left(\frac{E_{L}}{r}\right)^{r} \right]$ $\int_{y=0}^{y=b} \left(1 - \frac{y}{b}\right) \left(1 - \frac{y\left|\sin\theta\right|}{b}\eta\right) \cos(ky\sin\theta) dy],$ $rook(ky\sin\theta) dy],$ rook(kyab) dy], rook(ky

 $E(z,r) = E_{\cdot} \frac{W_{\cdot}}{w(z)} \exp\{-i(kz - \arctan(\frac{z}{z_{\cdot}}))\},$ $\exp\{-r^{v}(\frac{1}{w^{v}(z)} + \frac{ik}{rR(z)})\},$ (7) $\exp\{-r^{v}(\frac{1}{w^{v}(z)} + \frac{ik}{rR(z)})\},$ $\sum_{k=1}^{\infty} e^{x_{k}} \sum_{r=1}^{\infty} e^{x_{k}}$

۳. بحث و نتايج

در شکل ۱، نقش پراش نور همدوس پارهای زمانی با طول موج $b = 1 \circ \mu m$ از تک شکاف با پهنای $\lambda = 9 \circ r_7 \wedge nm$ ناحیهٔ دور ($\lambda = 1 \circ cm$) را مشاهده می کنیم. در این شکل، طول قطارهای موج پیوسته (یا طول همدوسی) ثابت و یکنواخت است. با کاهش طول همدوسی و افزایش پارامتر ناهمدوسی $\lambda = b/L$ از مقدار واحد، الگوی نقش پراش تغییر یافته، گو این که قلههای مرتبهٔ اول پراش در حال از بین گرفته شده است اما در این مقاله، تعمیمی از کارهای انجام شده در [۲] را ارائه می کنیم که در آن طول همدوسی را ثابت در نظر نگرفته بلکه برای آن یک تابع توزیع به صورت گوسی در نظر می گیریم. یکی از دلایل توزیع گوسی زمان همدوسی (و متناظراً طول همدوسی) در گازها، برخوردهای حرارتی است. در چشمههای حرارتی هر اتم یا مولکول ساطع کنندهٔ انرژی، در طول مسیر حرکت خود برخوردهایی با دیگر اتمها انجام میدهد که باعث پرشهای فازی کاتوره-ای میشود. زمان بین دو برخورد متوالی را میتوان به صورت آماری با تابع گوسی معرفی کرد. بین دو برخورد متوالي، پرتو خروجي از چشمه را مي توان همدوس در نظر گرفت و از این رو قطارهای موج خروجی نیز توزیع زمان همدوسی گوسی دارند. در این مقاله، قصد داریم تأثیر توزیع گوسی طول همدوسی را بر نقش پراش حاصل از تک شکاف و دریچهٔ دایروی بررسی کنیم. خواهیم دید پارامترهای توزیع گوسی می توانند در کاهش اثرات مخرب طول همدوسی كوتاه جبران كننده باشند.

۲. تئورى

 $au_{}$ فرض کنید نوری تکفام با بسامد ω و با زمان همدوسی $au_{}$ به N شکاف کاملاً یکسان بتابد. در مقالهٔ قبلی [۸] نشان دادیم که N عدد چشمه نور با شدت یکسان I خواهیم داشت و شدت نوری که به نقطهٔ دلخواه P خواهد تابیده برابر است با:

 $I_{P} = NI + \tau I \sum_{j=1}^{N-1} (N-j)(1-\frac{j|\tau|}{\tau})\cos(j\omega\tau), (1)$ که در آن τ زمان تأخیر نسبی رسیدن نور از دو چشمهٔ متوالی نسبت به هم، به نقطهٔ P است و به دلیل اختلاف فاصلهٔ شکاف ها تا این نقطه به وجود می آید. اگر $\infty \leftarrow \tau$ باشد همدوسی کامل زمانی خواهیم داشت. این رابطه را می توان به یک تک شکاف به عنوان مجموعهای پیوسته از چشمه های نقطه ای تعمیم داد که جزییات محاسبات آن در پیوست مقاله آمده است و خواهیم داشت:

رفتن هستند. به ازای ۱≤η تغییرات در شکل توزیع شدت آغاز شده و ادامه مییابد تا نقش پراشهای مرتبهٔ اول کاملاً ناپدید شوند (شکل c.۱). جزئیات این پدیده به طور کامل در مقاله قبلیمان شرح داده شده است [۸].

تا اینجا پرتو را دارای همدوسی پارهای زمانی با زمان همدوسی . میخواهیم حالتی را در نظر بگیریم که طول قطارهای موج ثابت نیست بلکه توزیع گوسی دارد.

همان طور که در مقدمه اشاره شد زمان بین دو برخورد متوالی اتمها را می توان به صورت آماری با تابع گوسی نمایش داد. برای ایجاد این تابع گوسی از روش تولید اعداد تصادفی با توزیع گوسی به روش مونت کارلو بهره می گیریم. در اکثر زبانهای برنامه نویسی از جمله فرترن ۹۰، کامپایلر اعداد تصادفی با توزیع یکنواخت بین صفر تا یک تولید می کند. به روش هایی می توان آن را به توزیع های مورد نظر می کند. به روش هایی می توان آن را به توزیع های مونت کارلو میروف است استفاده از توابع تبدیل است که بر اساس پایسته ماندن مجموع احتمال ها برابر با واحد کار می کند [۱۲ و ۱۳]. اگر _مx و _مx ها دو توزیع یکنواخت از اعداد بین ه تا ۱ تولید شده توسط برنامه باشند، y با تابع زیر توزیع گوسی خواهد داشت:

 $y = \sqrt{-\tau Lnx_{\tau}} + \cos(\tau \pi x_{\tau}) , \qquad (\Delta)$

در شکل ۲. الف نقاطی با مختصات (x, y) در صفحه ایجاد شدهاند که x آنها توزیع یکنواخت از ۰ تا ۱ و y آنها توزیع گوسی به روش فوق دارد. شکل و به ویژه توزیع نمایی در راستای y بیانگر کارایی روش است و تولید اعداد تصادفی با توزیع گوسی بین ۵– تا ۵ را تأیید میکند. در شکل ۲. ب تعداد n عدد تصادفی با توزیع گوسی ایجاد شده و فراوانی اعداد ایجاد شده رسم شدهاند که به وضوح گوسی با پهنای نیم بیشینه ۲٫۳ = w است. به ازای هر مقدار n کمیت w تغییر نمی کند.

اما چگونه این توزیع را به توزیع طول همدوسی ارتباط دهیم؟ برای این تبدیل فرض کنید مد و میانگین توزیع به جای صفر، L

و پهنای توزیع به جای W, W باشد. می توان L های تصادفی با توزیع گوسی را از y های پیشتر ذکر شده به دست آورد: (۶) $L = L_i + \delta y,$ اگر y ها را دارای بعد طول بگیریم، δ کمیتی بدون بعد خواهد بود. با توجه به این که پهنای نیم بیشینه y ها برابر $\gamma = w$ است، پهنای این توزیع چنین خواهد بود: $W = \delta W_i = \gamma_i \pi \delta,$ (۷) در شکل T توزیعی گوسی از y ها را به توزیع هایی از L ها با

ل و w متفاوت تبدیل کردهایم. اینگونه میتوان هر توزیع طبیعی از طولهای همدوسی خلق کرد.

در گام بعد قصد داریم پراش حاصل از پرتوهای دارای همدوسی پارهای با طول همدوسی توزیع یافته گوسی را بهدست آوریم. برای این کار، L های استخراج شده از معادلهٔ (۶) را در رابطهٔ (۲) و شدت تابش حاصل از رابطهٔ (۴) قرار میدهیم و توزیع پراش فرانهوفر حاصل از آن را برای کسر کوچکی از ثانیه بهدست میآوریم. این کار را چند صد تا چند هزار بار انجام داده و Lهای با توزیع گوسی هر یک در کسری از زمان، در نقش پراش مشارکت میکنند. نقش پراشی که به عنوان ناظر خواهیم دید، میانگین تصویرهای حاصل است که البته تصویری کاملاً پایدار و ماناست. بدینگونه نقش پراشی بهدست میآید که اثر توزیع گوسی طول همدوسی تابش در آن هویدا و قابل بررسی است.

 $b = \mathfrak{ro}\mu m$ در شکل ۴ پراش حاصل از تک شکافی با پهنای $\mathcal{M} = \mathfrak{ro}\mu$ (لیزر هلیوم را برای نوری با طول موج $\mathcal{R} = \mathfrak{srr}/\Lambda$ (لیزر هلیوم نئون) در حالتهای با \mathcal{L} و η متفاوت می بینیم. شکل ب بزرگنمایی شکل الف حول پراش مرتبهٔ اول است. چنانکه مشاهده می کنیم، هر چه طول همدوسی کوتاه تر و ضریب ناهمدوسی بیشتر باشد، نقش مرتبهٔ اول پراش محوتر می شود. بر عکس با افزایش طول همدوسی، قلهٔ پراش مرتبهٔ اول واضح تر خواهد بود (مورد b همدوسی (تقریباً) کامل است). تا اینجا نتایج حاصل از مقالهٔ قبلی ما است [۸] و توزیعی برای طول همدوسی در نظر گرفته نشده است و آن را یکنواخت در نظر گرفتهایم ($\mathfrak{S} = \mathfrak{d}$).



شکل ۱. توزیع شدت حاصل از تک شکاف با پهنای μ=۱۰μ*m* در فاصلهٔ ۲۰۰ سانتیمتری روی پردهٔ (z). a) μ*m* (a) و L = 1 μ*m* (b) $\eta = 0$ و $\eta = 1$ و $\eta = 0$ μ*m* (b) $\eta = 0$ و $\eta = 0$.



شکل ۲. (الف) توزیعی از نقاط تصادفی در صفحه که x آنها به طور یکنواخت و y آنها به طور گوسی توزیع یافتهاند. (ب) فراوانی اعداد تصادفی تولید شده با توزیع گوسی بر حسب مقدار عدد تولید شده به ازای تعداد تولیدهای مختلف n. ^۱/۷ پهنای نیم بیشینه برای هر تعداد تولید یکسان است.



تبديل يافته با معادلهٔ (۶) الف– توزيع اصلي (yها با ۲٫۳ = ٍw)،

 $\psi = \mathbf{L} = \mathbf{L}$ و $\Lambda (w = 1/\Lambda \mathcal{S})$ $\delta = \circ/\Lambda$ و $L_{\circ} = \mathbf{L}$ all $\mathbf{L} = \mathbf{L}$ all $\mathbf{L} = -\mathbf{L}$ $(w = \circ/\mathcal{S})$ $\delta = \circ/\Lambda = \mathbf{L}$ $\mathbf{L} = -\mathbf{L}$



شکل ۴. توزیع شدت پراش یافته برای $m \circ \mu m \circ b = 0$ (الف) نمای کلی پراش و (ب) بزرگنمایی روی مرتبهٔ اول پراش است و (a) کلی پراش و (ب) بزرگنمایی روی مرتبهٔ اول پراش است و (c) $(L_{z} = \gamma \mu m) \eta = 10$ (b) $(L_{z} = \gamma \mu m) \eta = 10$ $\eta = 10$ (c) $\eta = 10$ (c) $(L_{z} = \gamma \mu m) \eta = 10$ $(L_{z} = 1 cm)$



شکل ۵. (الف) توزیع شدت پراش یافته و (ب) بزرگنمایی روی قلهٔ مرتبهٔ اول پراش ها و مقایسهٔ آنها با یکدیگر به ازای پهناهای توزیع طول همدوسی مختلف برای مورد $m \circ w \circ w = 0$ ، $b = m \circ \mu m$ (b) و a) $w = w \circ w = 0$ (d) است. (b) $W = w \circ w \circ w = 0$ (c) $w = 7/\pi \mu m$ ولی W = 10) این حالت همانند حالت شکل ۲.۴ است و بیانگر همدوسی کامل (تقریباً کامل) است.





شکل ۷. (الف) شکل توزیع شدت پراش از دریچهٔ دایرهای با شعاع $r_a = 7 \ \mu m$ و (ب) بزرگنمایی روی حلقهٔ اول پراش برای طول همدوسی $L_a = 1 \ \mu m$ و پهنای نیم بیشینه توزیع گوسی a) d.8 $W = 7_7 \ \mu m$ (b) $W = 7_7 \ \mu m$ است.

در شکل ۵. الف همان پیکربندی شکل قبلی (m = w = w) را برای نوری با طول موج \mathcal{R} (لیزر هلیوم نئون) و با طول همدوسی میانگین $\mathcal{R} = s = s$ (لیزر هلیوم نئون) و گرفته ایم، ولی در حالتی که طول همدوسی توزیع گوسی دارد و توزیع پهناهای نیم بیشینه ۷۷ متفاوتی دارد. قصد داریم تأثیر ۷۷ بر نقش پراش به ویژه مرتبهٔ اول پراش را بررسی کنیم. ممانگونه که در شکل می بینیم با تبدیل طول همدوسی از کمیتی یکنواخت به توزیعی گوسی با پهنای ۷۷ و نیز افزایش آن، وضوح قلهٔ پراش مرتبهٔ اول زیاد می شود و منحنی تابع توزیع پراش به سمت منحنی همدوسی کامل پیش می رود. هر چند مرتبهٔ اول پراش جلوگیری می شود. منحنی شکل ۵.۵ همان مرتبهٔ اول پراش جلوگیری می شود. منحنی شکل ۵.۵ همان منحنی شکل ۸.۴ است که برای مقایسه و به عنوان معیار تقریبی مختلف یهنای نیم بیشینه و طول همدوسی باز به دست آمده مختلف یه بینی نیم بیشینه و طول همدوسی باز به دست آمده

$$E_{L} = \frac{1}{b} \lim_{N' \to \infty} (\varepsilon N'), \qquad (A-1)$$

که ۶ میدان نور هر یک از چشمههای نقطهای است. این تعریف باعث می شود واگرایی در شدت چشمههای نور نامتناهی به وجود نیاید. میدان الکتریکی j امین جزء با پهنای Δy, در فاصله r چنین خواهد بود:

$$E_{j} = \frac{1}{br} \lim_{N' \to \infty} (\varepsilon_{N}') \Delta y_{j}, \qquad (A-Y)$$

جملهٔ دوم معادلهٔ (۱) را صرفنظر از ضریب <u>۲</u> می توان چنین نوشت:

$$\begin{split} I &= \operatorname{r} \lim_{N' \to \infty} \lim_{N \to \infty} \sum_{j=1}^{N-1} \left(\frac{\gamma}{br_j} (\varepsilon N') \Delta y_j \right)^{\mathrm{Y}} \\ (N-j)(\gamma - \frac{j|\tau|}{\tau_{\circ}}) \cos(j\omega\tau), \end{split} \tag{A-T}$$

از تركيب دو معادلهٔ اخير داريم:

$$\tau \lim_{N \to \infty} \sum_{j=1}^{N-1} \left(\frac{E_L}{r_j} \Delta y_j \right)^{\mathsf{r}} (N-j).$$

$$(1 - \frac{j|\tau|}{\tau_i}) \cos(j\omega\tau),$$
(A-F)

اگر heta زاویهٔ مشاهدهٔ هدف نسبت به جزء مورد نظر باشد داریم:

$$\left|\tau\right| = \frac{b\left|\sin\theta\right|}{Nc},\tag{A-a}$$

و این با توجه به معادلهٔ (A-۴) به این صورت در خواهد آمد:

$$\begin{split} & \operatorname{Y} \lim_{N \to \infty} \sum_{j=1}^{N-1} (\frac{E_L}{r_j} \Delta y_j)^{\mathrm{Y}} N(1 - \frac{y_j}{b}). \\ & (1 - \frac{jb \left| \sin \theta \right|}{\tau_N c}) \cos(\frac{j\omega b \sin \theta}{N c}), \\ & (A - \mathcal{P}) \\ & \text{if } nc \quad N \to \infty \\ & \text{solution} \\$$

$$\frac{Jb}{N} \to y_j, \frac{J}{N} \to \frac{y_j}{b}, \frac{D}{N} \to \Delta y_j$$
 (A-V)

و در نتيجه:

$$\begin{split} & \operatorname{Iim}_{N \to \infty} \sum_{j=1}^{N-1} (\frac{E_L}{r_j})^{\mathrm{t}} \Delta y_j \Delta y_j. \\ & \frac{b}{\Delta y_j} (1 - \frac{y_j}{b}) (1 - \frac{y_j \left| \sin \theta \right|}{\tau_{\cdot} c}) \cos(\frac{\omega y_j \sin \theta}{c}), \end{split}$$
(A-A)

است. اکنون میخواهیم اعتبار نتایج را برای مورد پراش از دریچهٔ دایرهای بررسی کنیم. دریچهای دایرهای با شعاع دریچه دایرهای با شعاع دریچه دایرهای با متری از پرده وای قرار گرفته است و نور لیزر با طول موج ۸۳۲/۲ نانومتر به آن میتابد. شعاع کمر پرتو لیزر ۱۳۳۰ پلیزر با طول موج ۸۳۲/۲ نانومتر به آن میتابد. شعاع کمر پرتو لیزر اسm ایزر قرار گرفته است و دریچه در ۱ میلی متری نقطهٔ کانونی پرتو لیزر قرار گرفته است. در شکل ۶ پراش حاصل از این دریچه را به ازای مقادی مقاد کانونی پرتو رای مقادی مختلف پارامتر ناهمدوسی دایره ی این دریچه را به پررسی میکنیم. در این شکل ۶ پراش حاصل از این دریچه را به بررسی میکنیم. در این شکل ۶ پراش حاصل از این دریچه است و زری و توری پرتو رای مقادیر مختلف پارامتر ناهمدوسی دایره ی آبت و یکنواخت است پررسی میکنیم. در این شکل ۶ کمیتی ثابت و یکنواخت است پراش زمانی که ۱ < η ، مشهود است. در شکل ۷ توزیعی گوسی بر ملقهٔ اول براش زمانی که ۱ < η ، مشهود است. در شکل ۷ توزیعی گوسی می شود، با افزایش پهنای توزیع گوسی از اثرات مخرب ناهمدوسی کامل پیش می رویم. نتیجه مشابه حالت تک شکافی می شود.

۴. نتیجه گیری

این مقاله، تعمیمی از کارهای قبلی ما در زمینهٔ مطالعهٔ اثر همدوسی زمانی پارهای بر نقش پراش تک شکاف و شکاف دایرهای است که در آنها طول همدوسی را ثابت در نظر گرفته بودیم. در این مقاله، حالتی را بررسی میکنیم که طول همدوسی توزیع گوسی دارد و توزیع پهناهای نیم بیشینه W متفاوتی دارد. تأثیر W بر نقش پراش به ویژه مرتبهٔ اول پراش بررسی شده است. برای تک شکافی نشان دادهایم با افزایش پهنای نیم بیشینه، وضوح قلهٔ پراش مرتبهٔ اول زیاد می شود و منحنی تابع توزیع پراش به سمت منحنی همدوسی کامل پیش می رود. در مورد شکاف دایرهای نیز نشان دادهایم با افزایش پهنای توزیع گوسی از اثرات مخرب ناهمدوسی کاسته شده و به سمتی مشابه همدوسی کامل پیش می رویم که نتیجهای مشابه حالت تک شکافی است.

۵. پيوست

پهنای شکاف را b گرفته و آن را شامل N' چشمهٔ نقطهای و N جزء یکسان میگیریم. مطابق شکل A–۱ اگر E_L را مقدار میدان نور به ازای پهنای واحد شکاف در فاصلهٔ واحد از آن بگیریم [۱۴و ۱۵] داریم:



شكل2-A. فاصلهٔ نقطهٔ P تا شكاف است.

$$I_f = \left(\frac{E_L}{r}\right)^r \frac{b^r}{r},\tag{A-14}$$

با در نظر گرفتن ضریب $\frac{c\varepsilon}{r}$ به شدت در نقطهٔ P می رسیم: $c\varepsilon$ b^{Y} E به شدت در نقطهٔ P می رسیم:

$$I_{p}(\theta) = \frac{c_{*}}{\gamma} \left[\frac{b}{\gamma} \left(\frac{E_{L}}{r} \right)^{\gamma} + \frac{b}{\gamma} \left(\frac{E_{L}}{r} \right)^{\gamma} \int_{y=*}^{y=b} (1 - \frac{y}{b}) \left(1 - \frac{y|\sin\theta|}{b} \eta \right). \quad (A-10)$$

 $\cos(ky\sin\theta)dy$],

که $k = \frac{\omega}{c}$ که نام آن را پارامتر η که نام آن را پارامتر ناهمدوسی شکاف نامیدهایم [۸]، به شکل زیر تعریف شده است:

$$\eta = \frac{b}{l_{\star}}, \qquad (A-19)$$

که در آن $c\tau$ ی الطول قطار موج همدوس نور است. چون $|\sin \theta|$ بسیار کوچک تر از یک است نگرانی از منفی شدن جملهٔ دوم داخل انتگرال نداریم. معادلهٔ (A-15) جواب نهایی است و معرف پراش فرانهوفر با در نظر گرفتن طول همدوسی است، و می توان با کدنویسی رایانهای آن را به سادگی شبیه سازی و رسم کرد. همچنین می توان انتگرال را نیز محاسبه شبیه سازی و رسم کرد. همچنین می توان انتگرال را نیز محاسبه کرده و فرایند شبیه سازی را یک گام تسریع کرد. با معرفی $\beta = \frac{|\sin \theta|}{l}, \quad \gamma = k \sin \theta, \quad \alpha = \frac{1}{b}$ (A-۱۷) جواب انتگرال معادلهٔ (A-۵) به صورت زیر خواهد بود: $(1 - \alpha y)(n - \beta y) \cos(\gamma y) dy =$

$$(\frac{\gamma}{\gamma} - \frac{\gamma \alpha \beta}{\gamma^{\tau}}) \sin(\gamma y) - (\frac{\alpha + \beta}{\gamma}) y \sin(\gamma y) - (\frac{\alpha + \beta}{\gamma}) y \sin(\gamma y)$$

$$-(\frac{\alpha + \beta}{\gamma^{\tau}}) \cos(\gamma y) + (\frac{\gamma \alpha \beta}{\gamma^{\tau}}) y \cos(\gamma y) ,$$

$$(A-1A)$$



شکلA-1 . تصویری از تک شکاف به پهنای b و تقسیم بندی آن به اجزا و چشمههای نور.

$$I_{\gamma} = \lim_{N \to \infty} \sum_{j=\gamma}^{N} I_{j} =$$

$$\lim_{N \to \infty} \sum_{j=\gamma}^{N-\gamma} \left(\frac{\gamma}{b^{\mathsf{r}} r^{\mathsf{r}}} \lim_{N' \to \infty} \mathcal{E}_{\bullet}^{\mathsf{r}} N'^{\mathsf{r}} \Delta y_{j}^{\mathsf{r}} \right) = \qquad (A-\gamma \circ)$$

$$\lim_{N \to \infty} \left(\frac{E_{L}}{r} \right)^{\mathsf{r}} \sum_{j=\gamma}^{N-\gamma} (\Delta y_{j}^{\mathsf{r}}),$$

همچنين داريم:

$$\sum_{j=1}^{N-1} (\Delta y_j^{\mathsf{r}}) = (\Delta y_1^{\mathsf{r}} + \Delta y_{\mathsf{r}}^{\mathsf{r}} + \dots + \Delta y_{N-1}^{\mathsf{r}}) = (\Delta y_1 + \Delta y_{\mathsf{r}} + \dots + \Delta y_{N-1})^{\mathsf{r}} \qquad (A-11)$$

- $\mathsf{r}\Delta y_1 \Delta y_{\mathsf{r}} - \mathsf{r}\Delta y_1 \Delta y_{\mathsf{r}} - \dots,$

چنانکه میدانیم $\Delta y_{N-1} = \dots = \Delta y_{1} = \dots = \Delta y_{N-1}$ یعنی پهنای اجز یکی است. پس:

$$\sum_{j=1}^{N-1} (\Delta y_{j}^{\mathsf{r}}) = (\Delta y_{1}^{\mathsf{r}} + \Delta y_{\mathfrak{r}}^{\mathsf{r}} + \dots + \Delta y_{N-1}^{\mathsf{r}}) =$$

$$(\Delta y_{1} + \Delta y_{\mathfrak{r}} + \dots + \Delta y_{N-1})^{\mathsf{r}}$$

$$-\mathsf{r}(\Delta y_{1}^{\mathsf{r}} + \Delta y_{\mathfrak{r}}^{\mathsf{r}} + \dots + \Delta y_{N-\mathfrak{r}}^{\mathsf{r}}) \approx$$

$$(b)^{\mathsf{r}} - \mathsf{r}(\sum_{j=1}^{N-1} (\Delta y_{j}^{\mathsf{r}})),$$

این رابطه منجر میشود به:

$$\sum_{j=1}^{N-1} (\Delta y_j^{\mathsf{r}}) = \frac{b^{\mathsf{r}}}{r}, \qquad (A-1\mathfrak{r})$$

و در نهایت میرسیم به:

اگر فاصلهٔ مستقیم شکاف از پردهٔ روبهرو b باشد، فاصله آن از $r = d / cos \, heta$ مطابق شکل A-2 خواهد بود P مطابق شکل P مطابق شک

مراجع

- 1. J Bakos and K Kantor, Nuovo Cimento 22 (1961) 519.
- 2. R A Shore, B J Thompson, and R Whitney, J. Opt. Soc. Am. 56 (1966) 733.
- 3. B J Thompson, J. Opt. Soc. Am. 56 (1966) 1157.
- 4. T Asakura and H Mishina, Opt. Commun. 7 (1973) 38.
- 5. J A Rodrigo and T Alieva, "Fast control of temporal and spatial coherence properties of microscope illumination using DLP projector". Proc. of SPIE Vol. 9336 93360F-1.
- 6. Z Zhao, et al., Appl. Sci. 9, 17 (2019) 3616
- 7. S Roling, et al., Physical Review Special Topics Accelerators And Beams 14, 080701 (2011).
- 8. E Koushki and S A Alavi, Optics Communications 441(2019)33.
- 9. A study of the effects of Gaussian distribution of coherence length of source on the diffraction of partial temporal coherence beam from multi slits: Theory and simulation https://doi.org/10.1016/j.rio.2023.100546.
- 10. E Koushki and M H Majles Ara, Optics Communications 284 (2011) 5488
- 11. E Koushki and M H Majles Ara, H. Akherat Doost, Applied Physics B 115 (2014) 279.
- 12. Alex Gezerlis, "Numerical Methods in Physics with Python", 2020, Cambridge University Press(2020).
- 13. S Simon and H Martin, "Computational Methods in Physics", Springer", second edition, New York (2018).
- 14. E Hecht, "Optics", fifth ed., Pearson Education Limited, London (2017).
- 15. F Pedrotti and L S Pedrotti, "Introduction to Optics", second ed., Prentice-Hall, Inc, Sa+ddle River NJ (1993).