

دانشگاه پیام نور

پایان نامه

برای دریافت درجه کارشناسی ارشد

در رشته فیزیک اتمی و ملکولی

دانشکده علوم

گروه علمی فیزیک

عنوان پایان نامه:

**سالیتون های پوششی نورولتاژی تاریک یک بعدی در مواد
نور شکستی**

استاد راهنما:

دکتر علیرضا کشاورز

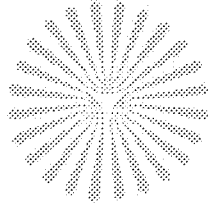
استاد مشاور:

دکتر عبدالرسول قرائتی

نگارش:

محمد حسین کامران فرد

اردیبهشت ۸۶



دانشگاه پیام نور

بسمه تعالی

تصویب پایان نامه

پایان نامه تحت عنوان : سالیتون های پوششی نور و نثری تاریک یک بعدی در مواد نور شکستی
که توسط محمد حسین کامران فرد در مرکز شیراز تهیه و به هیأت داوران ارائه گردیده است مورد
تأیید می باشد. تاریخ دفاع: ۸۶/۲/۸ نمره: ۱۹ درجه ارزشیابی: عالی

اعضای هیأت داوران:

<u>نام و نام خانوادگی</u>	<u>هیأت داوران</u>	<u>مرتبه علمی</u>	<u>امضاء</u>
۱- دکتر علیرضا کشاورز	استاد راهنما	استادیار	
۲- دکتر عبدالرسول قرائتی	استاد مشاور	استادیار	
۳- دکتر پرویز الهی	استاد داور	استادیار	
۴- دکتر محمد بهرامی	نماینده تحصیلات تکمیلی	استادیار	

تقدیم به

همسر عزیز و مادر گرامی ام

به پاس لطف و محبت بی دریغشان

سپاسگزاری

از استاد فرزانه و ارجمند جناب آقای دکتر کشاورز که در انجام این پایان‌نامه از هیچ لطف و کوششی رویگردان نبودند، صادقانه تشکر و قدردانی می‌نمایم.
همچنین از عنایات اساتید محترم، دکتر قرائتی و دکتر الهی صمیمانه سپاسگزارم.

چکیده

سالیتون‌ها امواجی هستند که با شدت ثابت و بدون پراش درون سیستم‌های اپتیکی منتشر می‌شوند. در این پایان‌نامه ماهیت و معادلات حاکم بر تولید و انتشار سالیتونهای نور شکستی پوششی نور ولتاژی تاریک را بررسی خواهیم کرد.

در ابتدا یک نظریه کلی را برای معادلات ریاضی حاکم بر تولید و انتشار آنها معرفی می‌کنیم. مدل فیزیکی کوختاروف را برای درک ماهیت فیزیکی سالیتونها و ساز و کار تشکیل و انتشار آنها به کار می‌گیریم.

باجل عددی معادلات حاکم بر سالیتونهای پوششی نور ولتاژی تاریک، تابع توزیع شدت سالیتونی را بدست آورده و نحوه تغییرات ضریب شکست محیط نور شکستی نور ولتاژی را بررسی می‌کنیم. پس از بدست آوردن معادلات ریاضی حاکم بر انتشار زوج سالیتون‌های تاریک، با استفاده از روش عددی عناصر متناهی نشان خواهیم داد که در حضور پرتوهای قوی و ضعیف، هر دو انتشاری پایدار دارند اما هنگامی که یکی از دو پرتو غایب باشد، انتشار پرتو دیگر نیز با نوساناتی همراه خواهد بود. در نهایت به معرفی انواع مختلف برهمکنش میان سالیتونها می‌پردازیم و از میان آنها، برهمکنش ناهمدوس میان سالیتونهای پوششی نور ولتاژی تاریک را بررسی می‌کنیم. با شبیه‌سازی عددی برهمکنش میان این سالیتونها نشان خواهیم داد که در برهمکنش ناهمدوس همواره شاهد پدیده جذب سالیتونی هستیم و هر چه فاصله بهنجار دو پرتو کمتر باشد، این جذب در فاصله کمتری رخ خواهد داد.

فهرست مطالب

صفحه

عنوان

مقدمه ۱

فصل اول: سالیتون‌های اپتیکی فضائی نورشکستی

۱-۱ مقدمه ۳

۲-۱ سالیتون‌های اپتیکی ۵

۳-۱ سالیتون‌های اپتیکی فضائی ۸

۴-۱ سالیتون‌های فضائی نورشکستی ۱۰

۱-۴-۱ اثر نورشکستی ۱۰

۲-۴-۱ مواد نورشکستی ۱۴

۵-۱ نتیجه‌گیری ۱۷

فصل دوم: سالیتون‌های پوششی نورولتاژی تاریک یک بعدی

۱-۲ مقدمه ۱۹

۲-۲ نظریه کلی سالیتون‌های نورشکستی یک بعدی ۲۰

۱-۲-۲ اثر الکترواپتیکی ۲۱

۲-۲-۲ معادله موج پیرامحوری ۲۴

۳-۲-۲ مدل فیزیکی کوختاروف ۲۶

۳-۲ سالیتون فضائی پوششی نورولتاژی تاریک ۳۳

۴-۲ محاسبه ضریب شکست بلور نورشکستی نورولتاژی ۳۷

۵-۲ انتشار پایدار سالیتون پوششی نورولتاژی تاریک ۳۹

۶-۲ نتیجه‌گیری ۴۳

فصل سوم: زوج‌سالیته‌های جفت شده پوششی نور ولتاژی تاریک

- ۱-۳ مقدمه ۴۵
- ۲-۳ معادلات زوج‌سالیته پوششی نورولتاژی ناهمدوس تاریک - تاریک ۴۶
- ۳-۳ حل زوج‌سالیته تاریک - تاریک ۴۸
- ۴-۳ انتشار زوج‌سالیته تاریک - تاریک ۵۱
- ۵-۳ نتیجه‌گیری ۵۹

فصل چهارم: برهمکنش ناهمدوس میان سالیته‌های پوششی نورولتاژی تاریک

- ۱-۴ مقدمه ۶۱
- ۲-۴ معادلات حاکم بر برهمکنش ناهمدوس سالیته تاریک ۶۵
- ۳-۴ شبیه‌سازی عددی برهمکنش سالیته‌های ناهمدوس تاریک ۶۷
- ۴-۴ نتیجه‌گیری ۷۰

- منابع ۷۱

فهرست شکل ها

صفحه

عنوان

فصل اول: سالیتون‌های اپتیکی فضائی نورشکستی	
شکل (۱-۱).....	۹
شکل (۲-۱).....	۱۳
فصل دوم: سالیتون‌های پوششی نورولتاژی تاریک یک بعدی	
شکل (۱-۲).....	۱۸
شکل (۲-۲).....	۲۴
شکل (۳-۲).....	۲۸
شکل (۴-۲).....	۳۵
شکل (۵-۲).....	۳۶
شکل (۶-۲).....	۳۸
شکل (۷-۲).....	۴۲
فصل سوم: زوج سالیتون‌های جفت شده پوششی نور ولتاژی تاریک	
شکل (۱-۳).....	۴۶
شکل (۲-۳).....	۵۰
شکل (۳-۳).....	۵۱
شکل (۴-۳).....	۵۳
شکل (۵-۳).....	۵۴
شکل (۶-۳).....	۵۶ - ۵۵
شکل (۷-۳).....	۵۸ - ۵۷

فصل چهارم: برهمکنش ناهمدوس میان سالیون‌های پوششی نورولتاژی تاریک

۶۳.....	شکل (۱-۴).....
۶۴.....	شکل (۲-۴).....
۶۴.....	شکل (۳-۴).....
۶۵.....	شکل (۴-۴).....
۶۸.....	شکل (۵-۴).....
۷۰ - ۶۹.....	شکل (۶-۴).....

فهرست جدول ها

صفحه

عنوان

فصل دوم: سالیته‌های پوششی نورولتاژی تاریک یک بعدی

جدول (۱-۲) ۲۴

مقدمه

هدایت و کنترل نور توسط نور یک فناوری در حال پیشرفت است که توجه محققان زیادی در حوزه های علمی مختلف را به خود جلب کرده است. یکی از نامزدهای هدایت و کنترل نور توسط نور در سیستم های اپتیک جمعی سالیتون های فضایی پوششی نور و لثازی می باشند. شکل گیری این سالیتون ها در مواد نور شکستی به کمک لیزرهای کم توان سبب شده است تا پیشگویی های نظری نظیر انتقال پرتو تاریک توسط پرتو روشن ، الحاق و ایجاد پرتوها در اثر برخورد با یکدیگر و تغییر مسیر یک پرتو در اثر برهم کنش و برخورد با پرتو دیگر در ایجاد کلیدهای اپتیکی با ساختارهای مختلف، در آزمایشگاهها به واقعیت پیوندند. تکامل سریع سیستم های ارتباطی اپتیکی بر سرعت و پردازش سیگنالهای اپتیکی در صورتی به واقعیت مبدل می شود که ردیف های متعددی از گیت های اپتیکی فوتونی و کلید های اپتیکی تولید شوند و در یک مدار فشرده قرار گیرند. آنچه در بالا به آن اشاره شد، تنها بخش کوچکی از کاربرد های علمی است که می توان برای سالیتون های اپتیکی انتظار داشت. این امر باعث گشته است که از حدود چهار دهه پیش تا کنون، توجه دانشمندان به این زمینه ی جذاب از علم اپتیک معطوف شود.

در این پایان نامه خواهیم کوشید تا به یکی از انواع سالیتونهای اپتیکی که بسیار کمتر مورد توجه قرار گرفته است پردازیم. تاکنون سالیتونهای پوششی نور و لثازی تاریک به علت ماهیت ناپایدار و پیچیدگی معادلات حاکم بر تولید و انتشار آنها، کمتر مورد بحث قرار گرفته اند. امیدواریم نتایج بدست آمده در این پایان نامه زمینه مناسبی را برای تحقیقات گسترده تر دیگر علاقه مندان و دانش پژوهان در این زمینه فراهم آورد.

فصل اول

سالیته‌های اپتیکی فضایی نور شکستی

۱-۱ مقدمه

مفهوم سالیتون ابتدا در ریاضیات مورد توجه و بررسی قرار گرفت. از نظر ریاضیدانان سالیتونها، جوابهای ریاضی دسته مهمی از معادلات دیفرانسیل غیر خطی با مشتقات جزئی در سیستم های انتگرال پذیر می باشند. امروزه اغلب سیستم های فیزیکی غیر خطی با معادلات انتگرال ناپذیر شرح داده می شوند. جواب این معادلات که به امواج منفرد مشهور است نیز امروزه در فیزیک به عنوان سالیتون شناخته می شوند. بنابراین به توصیف فیزیکی سالیتونها می پردازیم.

نخستین بار دانشمندی اسکاتلندی به نام جان . اسکات . راسل^۱ در اواسط قرن ۱۸ میلادی امواج منفرد^۲ را مشاهده کرد [۱]. او دریافت که در اثر توقف ناگهانی یک قایق در کانال آب، امواجی از آب تشکیل می شود که ساختاری هموار و قله ای گرد داشته و با سرعت و شکل ثابت تا انتهای کانال حرکت می کنند. او همچنین مشاهده کرد که این امواج در اثر برخورد با یکدیگر از میان هم عبور می کنند بدون آنکه شکل و یا سرعت آنها تغییر نماید. پس از این مشاهدات، او به شبیه سازی آنچه دیده بود در آزمایشگاه خود پرداخت و توانست با استفاده از یک تشتک آب که طول آن به نحو قابل ملاحظه ای بزرگتر از عرض و عمق آن بود، این امواج را بازآفرینی کند.

در ادامه شواهد بیشتری از این امواج بدست آمد اما مشاهدات تجربی نتوانست ماهیت حقیقی امواج منفرد را که بدون تغییر شکل و اتلاف می توانستند مسافتهای طولانی را طی کنند، تشریح نماید. می توان گفت اولین کسی که توصیفی ریاضی از این امواج ارائه داد، ژوزف بوسینسگ^۳ بود. او توانست در سال ۱۸۷۱ میلادی با بهره گیری از معادلات اساسی حاکم بر حرکت شاره ها، توصیفی ریاضی از ماهیت فیزیکی این امواج ارائه دهد. او اولین کسی بود که نشان داد در شرایط ایده آل، افزایش سرعت موج موضعی ناشی از دامنه محدود با کاهش ناشی از پاشندگی به تعادل می رسد. تقریباً در همان زمان لرد ریلی^۴ تحقیقات مشابهی را به شکل مستقل انجام داد و نتایج آن را در سال ۱۸۷۶ میلادی گزارش کرد [۲].

چندین سال بعد کورتوگ^۵ و دی وریس^۶ دریافتند که امواج منفرد دامنه ای بزرگتر از حد معمول دارند که ناشی از رفتار غیر خطی محیط است. در سال ۱۸۹۵ میلادی معادله معروف kdv برای

1. J.S.Russell

2. Solitary waves

3. Goseph Boussinesg

4. Lord Rayleigh

5. Korteweg

6. De Veries

امواج منفرد آب توسط آنها ارائه شد [۳]. این معادله، معادله حاکم بر تولید و انتشار این امواج منفرد است و تحول امواج بلند آب را در امتداد کانالی با سطح مقطع مستطیلی شکل توصیف می کند. نکته جالب توجه این بود که جوابی که کورتوگ و دی وریس برای معادله kdv بدست آوردند با نتایجی که قبلاً توسط لرد رایلی و بوسینسگ بدست آمده بود، سازگاری قابل توجهی داشت.

نزدیک به نیم قرن بعد و در سال ۱۹۵۳ میلادی، تحقیقات و بررسی ها در مورد معادله kdv و جوابهای آن وارد مرحله جدیدی گردید. در این سال سیگر^۱ و همکارانش توصیفی تحلیلی از برخورد بین امواج منفرد ارائه دادند [۴]. در سال ۱۹۶۲ میلادی، پرینگ^۲ و اسکیرم^۳ تحقیقات انجام گرفته توسط سیگر و همکارانش را توسعه دادند و توانستند توسط فناوری رو به گسترش رایانه ای در آن سالها، حل های تحلیلی و شبیه سازی رایانه ای از برخورد بین امواج منفرد ارائه دهند. تحقیقات آنها نشان داد که شکل و سرعت امواج منفرد بعد از برخورد حفظ می شود و به دنبال آن اولین نشانه ها از ذره ای بودن رفتار امواج منفرد بتدریج آشکار شد [۵].

در سال ۱۹۶۵ میلادی ان. زاباسکی^۴ و ام. کراسکل^۵ با استفاده از شبیه سازی رایانه ای، به طور تحلیلی بر همکنش میان چنین بسته موجهایی را مورد بررسی قرار دادند. نتایج تحقیقات آنها نشان داد که انرژی و سرعت این امواج در برخوردها پایسته می ماند و فقط فاز این امواج نسبت به حالت قبل از برخورد کمی جابه جا می شود. آنها چنین نتیجه گرفتند که این امواج در برهمکنش با یکدیگر شبیه ذرات رفتار می کنند، به این دلیل آنها را سالتون^۶ نامیدند. بدین ترتیب کلمه سالتون وارد واژگان فیزیکی گشت [۶].

همان گونه که پیش از این توضیح داده شد، اغلب سیستم های فیزیکی غیر خطی با معادلات انتگرال ناپذیر شرح داده می شوند. بسته موجهای جایگزیده در چنین سیستم هایی امواج منفرد نامیده می شوند. تعداد این امواج در حین برخورد پایسته نمی ماند ولی شبیه سالتونها انرژی و سرعت اولیه آنها ثابت باقی می ماند. به همین دلیل فیزیکدانها این امواج را نیز سالتون می نامند [۷].

در یک بیان کلی سالتونها بسته موجهای جایگزیده و خود به خود به دام افتاده ای هستند که بدون پهن شدگی در یک محیط پاشنده منتشر می شوند. در زیر به معرفی یکی از مهمترین انواع سالتونهای فیزیکی یعنی سالتونهای اپتیکی می پردازیم.

1. Seeger

2. Perring

3. Skyrme

4. N. Zabusky

5. M. Kruskal

6. Soliton

۲-۱ سالیته‌های اپتیکی

سالیته‌های اپتیکی، پرتوهای اپتیکی خود بدام افتاده ای هستند که به شکلی پایدار و بدون اثرات ناشی از پراش و یا پاشندگی منتشر می شوند. در سال ۱۹۶۴ میلادی و برای اولین بار، چیاو^۱، گارمیر^۲ و تاتز^۳ هر یک به طور مستقل نشان دادند که سالیته‌های اپتیکی در یک محیط غیر خطی شکل می گیرند[۸].

در یک تقسیم بندی کلی می توان سالیته‌های اپتیکی را به دو دسته سالیته‌های زمانی و فضایی تقسیم بندی کرد:

الف) سالیته‌های اپتیکی زمانی

سالیته‌های اپتیکی زمانی^۴ پالسهای اپتیکی هستند که شکل و ساختار خود را در طول انتشار حفظ می کنند. این سالیته‌ها از تغییر غیرخطی ضریب شکست محیط که توسط شدت نور در محیط القا می شود، بوجود می آیند. وابستگی ضریب شکست محیط به شدت نور منجر به اثر تنظیم خود فازی زمانی و یا به اصطلاح SPM^۵ می شود. اثر تنظیم خود فازی عامل اصلی در تشکیل سالیته‌های اپتیکی زمانی هستند. در شرایطی که اثر تنظیم خود فازی، پاشندگی پالس را خنثی کند یک سالیته‌های زمانی شکل خواهد گرفت. در واقع سالیته‌های اپتیکی زمانی نتیجه تعادل میان سرعت پاشندگی گروه (GVD)^۶ و اثرهای غیرخطی می باشند[۹]. نتیجه این تعادل تشکیل یک سالیته‌های اپتیکی زمانی پایدار است که بدون تغییر در شکل و شدت منتشر می شود.

این نوع سالیته‌ها نخستین بار در سال ۱۹۷۳ میلادی توسط هاسیگاوا^۷ و تاپرت^۸ پیش بینی شدند. آنها نشان دادند که پالسهای اپتیکی می توانند در داخل یک فیبر نوری که یک محیط پاشنده غیرخطی است، بدون اینکه تغییری در شکل آنها ایجاد شود منتشر گردند. آنها به این نوع سالیته‌ها، سالیته‌های اپتیکی زمانی روشن گفتند. اما مشاهده انتشار پایدار این سالیته‌ها در سال ۱۹۸۰ میلادی و توسط ملنیو^۹ انجام شد[۱۰].

1. Chiao
2. Garmir
3. Townes
4. Temporal solitons
5. Self phase modulation
6. Group relativity dispersion
7. Hasegawa
8. Tappert
9. Mellenue

سالیتهای زمانی یکی از نامزدهای بالقوه سیستمهای ارتباطی اپتیکی در مسافتهای طولانی می باشند. به این دلیل مطالعات گسترده ای بر روی تولید و انتشار سالیتهای اپتیکی زمانی انجام پذیرفته است. یکی از جالب توجه ترین انواع سالیتهای زمانی که در چند سال گذشته مورد توجه فراوان بوده است، سالیتهای براگ^۱ و یا سالیتهای گاف^۲ هستند. این نوع از سالیتهای در محیط های غیرخطی دوره ای شکل می گیرند. محیط های غیرخطی دوره ای نوع خاصی از محیط های غیرخطی هستند که در آنها ضریب شکست به طور متناوب تغییر می کند. نمونه ای از این نوع محیط های غیرخطی دوره ای را می توان بلورهای فوتونیک^۳ دانست. بلورهای فوتونیک ویژگی منحصر به فردی دارند به این ترتیب که آنها به محدوده خاصی از فرکانسهای نور ورودی اجازه ورود می دهند. اصطلاحاً گفته می - شود که بلورهای فوتونیک دارای باند گاف هستند. باند گاف محدوده فرکانسی است که در این محدوده نور اجازه ورود به بلور را ندارد. بنابراین تغییر ضریب شکست این بلورهای فوتونیک به فرکانس نور ورودی وابسته است [۱۱].

ب) سالیتهای اپتیکی فضایی

سالیتهای اپتیکی فضایی در نتیجه تعادل میان پراش و اثرات خودکانونی که به واسطه اثر غیرخطی محیط است حاصل می شود. بنابراین قطر پرتو در حین انتشار بدون تغییر باقی می ماند. سالیتهای اپتیکی فضایی، پرتوهای خودهادی هستند که در حین انتشار در محیط های غیرخطی بدون تغییر شکل و شدت، ساختار خود را حفظ می کنند. این سالیتهای نیز همانند سالیتهای اپتیکی زمانی از تغییر غیرخطی ضریب شکست محیط، که توسط شدت نور در محیط القا می شود، پدید می آیند. در این مورد وابستگی ضریب شکست به شدت نور منجر به اثر خودکانونی^۴ (یا خودناکانونی^۵) فضایی می شود. نتیجه این امر تشکیل یک سالیتهای اپتیکی فضایی پایدار است که بدون تغییر شکل در محیط منتشر می شود.

نخستین بار در سال ۱۹۶۴ میلادی چیاو، گارمیر و تانز وجود چنین سالیتهای را گزارش کردند. نخستین مشاهده تجربی سالیتهای اپتیکی فضایی در سال ۱۹۷۶ میلادی توسط آشکین^۶ و بیورکهم^۷ بود. در ابتدا سالیتهای اپتیکی فضایی روشن مشاهده شدند و پس از مدتی مشخص گردید که اگر ضریب شکست محیط غیرخطی در نواحی با شدت بالا به کمترین مقدار خود برسد،

1. Bragg solitons
2. Gap solitons
3. Photonic crystals
4. Self focusing
5. Self defocusing
6. Ashkin
7. Bjorkholm

سالیتهای اپتیکی فضایی تاریک شکل می گیرند. این محیط ها را محیط های خود ناکانونی می گویند.

به غیر از دو نوع سالیتهی اپتیکی فضایی و زمانی که پیش از این شرح داده شد، گروه دیگری از سالیتهای وجود دارند که آنها را اصطلاحاً سالیتهای فضا - زمانی گویند. این سالیتهای بسته موجهای خود به دام افتاده ای هستند که چنانچه اثرات پراش و پاشندگی به طور همزمان با اثرات غیر خطی محیط به تعادل برسند شکل می گیرند. یافتن چنین سالیتهایی، کاری مشکل و پیچیده است، زیرا یافتن ماده ای مناسب به طوری که برای یک پالس اپتیکی با پهنای معین، طول پاشیدگی در زمان با طول پراش فضایی برای آن ماده قابل مقایسه باشد و هر دو معادل طول غیرخطی باشند، بسیار پرزحمت است. در صورت یافتن چنین ماده ای می توان یک سالیتهی فضا - زمانی سه بعدی را تشکیل داد که دو بعد آن مربوط به فضا و یک بعد مربوط به زمان است [۱۲].

همه انواع سالیتهای اعم از سالیتهای زمانی، فضایی و یا فضا - زمانی نتیجه برهمکنش قوی میان پرتو اپتیکی و محیط غیرخطی هستند. در این میان ویژگی محیط غیرخطی موردنظر، مشخص کننده نوع و ابعاد سالیتهی نهایی تشکیل شده است. در چنین محیط هایی می توان سالیتهای یک بعدی یا ابعاد بالاتر را تولید نمود. چنین سالیتهایی را به صورت $(m+1)D$ نمایش می دهند که m معرف بعد تولید سالیتهی و یک بعد انتشار است. سالیتهای یک بعدی را به صورت $(1+1)D$ و سالیتهای دو بعدی را به شکل $(2+1)D$ نمایش می دهیم [۷].

امروزه از میان انواع مختلف سالیتهای، سالیتهای اپتیکی فضایی در حوزه وسیعتری نسبت به انواع دیگر سالیتهای مورد مطالعه و بررسی قرار می گیرند. توانایی سالیتهای اپتیکی فضایی در کاربردهای مختلفی مانند هدایت پرتوها و ایجاد کلیدهای اپتیکی، این نوع از سالیتهای را تبدیل به یکی از کارآمدترین انواع سالیتهی در مقاصد عملی کرده است [۱۳ تا ۱۵]. به همین دلیل به شکلی مفصل تر به نحوه شکل گیری و انتشار این نوع سالیتهای در محیط های خاص نورشکستی خواهیم پرداخت.

۳-۱ سالیته‌های اپتیکی فضایی

انتشار پرتوهای اپتیکی در محیط‌های همگن به طور ذاتی با پدیده پراش همراه است. بدین معنی که وقتی یک پرتو اپتیکی در یک محیط همگن انتشار می‌یابد تمایل به پهن شدن و در نتیجه از دست دادن شکل و ساختار خود دارد. برای اینکه بتوانیم انتشار پرتو اپتیکی را به شکل پایدار و بدون تغییر شکل داشته باشیم، ناگزیریم که اثرات پراش پرتو اپتیکی را به نحوی جبران نمائیم. یکی از روشهای کنترل اثرات پراش، خنثی نمودن این اثرات توسط تغییرات ضریب شکست محیط است. به این ترتیب که اگر ضریب شکست محیط در ناحیه اشغال شده توسط پرتو افزایش یابد، اثرات پراش توسط شکست نور خنثی خواهد شد. در این حالت ما یک موجبر اپتیکی داریم که با ایجاد تعادل میان شکست نور و پراش، زمینه لازم برای انتشار پایدار پرتو اپتیکی را فراهم می‌آورد. چنین محیط‌هایی را محیط‌های خودکانونی (یا ناخودکانونی) می‌گویند. این محیط‌ها، زمینه لازم را برای تشکیل سالیته‌های اپتیکی فضایی روشن (یا تاریک) فراهم می‌آورند.

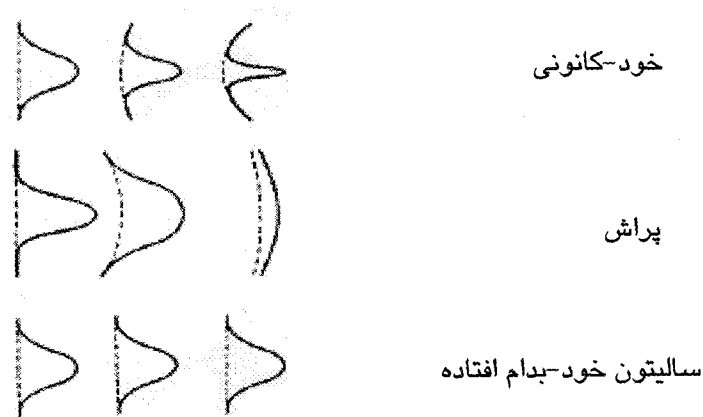
امکان کنترل پراش به واسطه تغییرات ضریب شکست و شکل‌گیری سالیته‌های روشن، تنها در محیط‌های غیر خطی وجود دارد. در چنین محیط‌هایی اثر خودکانونی ضریب شکست را به گونه‌ای تغییر می‌دهد که اندازه ضریب شکست در نواحی که شدت بیشترین مقدار خود را دارد، به کمترین حد برسد. در این حالت ضریب شکست در مرکز پرتو بیشترین مقدار خود را دارد و بتدریج به سمت کناره‌ها از اندازه آن کاسته می‌شود بدین ترتیب پرتو اپتیکی برای خودش یک موجبر خلق خواهد کرد.

شکل ۱-۱ چگونگی تشکیل سالیته‌های فضایی را نشان می‌دهد. چگونگی تشکیل سالیته‌های فضایی را با شبیه‌سازی عدسی نیز می‌توان درک کرد. اثر پراش یک جبهه موج منحنی شکل ایجاد می‌کند که شبیه به حالتی است که توسط یک عدسی مقعر حاصل می‌شود و پرتو اپتیکی را پهن تر می‌کند. در عوض تغییر ضریب شکست شبیه به یک عدسی محدب عمل می‌کند که برای کانونی کردن پرتو به سمت مرکز پرتو تلاش می‌کند. همان‌گونه که در شکل ۱-۱ دیده می‌شود اگر هر دو عدسی اثر یکدیگر را از بین ببرند، پرتو اپتیکی بدام می‌افتد و بدون تغییر شکل منتشر می‌شود.

در محیط خودکانونی، ضریب شکست محیط با افزایش شدت پرتو اپتیکی افزایش می‌یابد. این تغییرات در ضریب شکست محیط باعث خمیده شدن جبهه موج می‌شود و در شرایط مناسب

واگرایی ناشی از پراش را خنثی می کند و منجر به کانونی شدن و بدام افتادن پرتو می شود. این بسته موج خود بدام افتاده همان سالیتون اپتیکی فضایی است.

بدلیل کاربردهای عملی فراوان سالیتونهای اپتیکی فضایی، مطالعه بر روی این سالیتونها در طی دهه گذشته بسیار گسترش یافته است. این مطالعات گسترده منجر به کشف انواع دیگری از سالیتونهای اپتیکی فضای نظیر سالیتونهای کر^۱ [۱۶]، سالیتونهای درجه دو^۲ [۱۷]، سالیتونهای اشباع پذیر [۱۸] و سالیتونهای نورشکستی^۳ [۱۹ تا ۲۱] شده است.



شکل ۱-۱: نمایش شبیه سازی خود بدام اندازی فضایی پرتو اپتیکی در محیط غیرخطی با عملکرد عدسی ها . پراش شبیه به عدسی مقعر و پاسخ غیرخطی محیط شبیه به عدسی محدب عمل می کند. سالیتون خود بدام افتاده در نتیجه تعادل عملکرد دو عدسی شکل می گیرد.

سالیتونهای تاریک نوع خاصی از سالیتونهای اپتیکی فضایی هستند. این سالیتونها پرتوهای پایدار و خودهادی با شدت مرکزی تاریک هستند که در محیط های غیرخطی خودناکانونی منتشر می شوند. نوع دو بعدی سالیتونهای تاریک را سالیتونهای حفره ای^۴ گویند [۲۲].

سالیتونهای درجه دو جزو گروه خاصی از سالیتونها هستند که تحت نام کلی سالیتونهای پارامتری^۵ شناخته می شوند. این نوع سالیتونها برای تشکیل شدن نیاز به دو یا تعداد بیشتری مولفه میدان اپتیکی دارند که در یک محیط غیرخطی با یکدیگر جفت می شوند.

¹. Kerr solitons

². Quadratic solitons

³. Photorefractive solitons

⁴. Vortex solitons

⁵. Parametric solitons

از میان انواع مختلف سالیئونهای اپتیکی فضایی، سالیئونهای نورشکستی در چند سال گذشته مورد توجه و دقت بیشتری بوده اند. علت این امر را می توان در خواص منحصر به فرد آنها و برهمکنش آنها در توانهای کم میدان اپتیکی جستجو کرد. این سالیئونها را با دقت بیشتری بررسی خواهیم کرد.

۱-۴ سالیئونهای فضایی نورشکستی

محیط های نورشکستی شرایط مناسبی را برای خلق سالیئونهای فضایی ایجاد می کنند [۲۳]. نقطه آغاز تلاشهای علمی مربوط به پدیده خود بدام اندازی^۱ و تشکیل سالیئونهای فضایی در مواد نورشکستی به سال ۱۹۹۲ میلادی بر می گردد [۱۹ و ۲۴]. پس از پیش بینی وجود این سالیئونها در مواد نور شکستی در سال ۱۹۹۲ میلادی، مشاهده تجربی این سالیئونها با یک سال تاخیر و در بلور نور شکستی استرانتیوم - باریوم نیوبایت (SBN)^۲ انجام گردید [۲۵]. طی چند سال پس از آن تحقیقات گسترده تری بر روی این نوع سالیئونها انجام پذیرفت و نمونه های دیگری از سالیئونهای فضایی نورشکستی کشف شدند. اما پیش از این که به این سالیئونها پردازیم، اثر نورشکستی را تشریح خواهیم کرد.

۱-۴-۱ اثر نورشکستی

اثر نور شکستی^۳ نخستین بار در سال ۱۹۶۶ میلادی توسط آشکین در بلور $LiNbO_3$ کشف گردید. فرایند پایه ای اثر نورشکستی، جدایی بار توسط نور القا شده و تشکیل میدان بارفضایی است که بر طبق اثر الکترواپتیکی پاکلز باعث تغییر ضریب شکست محیط می گردد [۲۶]. اثر نور شکستی تغییر ضریب شکست محیط اپتیکی در نتیجه فرآیندهای فیزیکی چون تولید بار، انتقال بار و بدام افتادن بار بواسطه اثر الکترواپتیکی در مکانهای جدید است. تفاوت ساختاری اثر نور شکستی با دیگر اثر های غیرخطی، این اثر را از انواع دیگر به کلی متمایز ساخته است. اثر نورشکستی، یک اثر اپتیکی غیرخطی قوی غیرآنی و غیرموضعی است که با استفاده از لیزرهای کم توان در محدوده میلی وات آشکار می گردد.

^۱ . Self trapping

^۲ . Strantium Barium Niobate

^۳ . Photorefractive effect