اثر الکترونهای غیرگرمایی و بهدامافتاده بر روی امواج سالیتونی و آشوب در نواحی شتابدار شفق قطبی

مجتبی هاشمزاده دهاقانی *

استادیار، گروه فیزیک پلاسما و ذرات بنیادی، دانشکده فیزیک، دانشگاه صنعتی شاهرود، شاهرود، ایران (دریافت: ۸/۱۴۰۰/۸، پذیرش نهایی: ۱۴۰۰/۱۴۰)

چکیدہ

در این مقاله با استفاده از روش اختلال کاهشیافته، انتشار امواج سالیتونی غیرخطی و پدیده آشوب و پایداری آن در نواحی شتابدار شفق قطبی در حضور الکترونهای با تابع توزیع کایرنز-گورویچ مطالعه شد. با استفاده از دو مدل مختلف، معادلات کورته وگ-دی وری (KdV) و KdV) و kdV تغییر شکلیافته بهدستآمده و نشان دادیم که جوابهای این معادلات به شکل امواج سالیتونی هستند. اثر الکترونهای غیرگرمایی و بهدامافتاده و سرعت موج برروی این امواج مطالعه شد. نتایج نشان دادند که با افزایش سرعت موج، اندازه دامنه موج سالیتونی افزایش می یابد. در ضمن اثر این کمیتها برروی انرژی کل بررسی شد. با در نظر گرفتن یک عامل شبهدورهای، معادلات KdV و KdV تغییر شکلیافته مورد بازبینی قرار گرفته و مسئله آشوب و پایداری آن مطالعه شد. نتایج نشان دادند که با افزایش سرعت موج و پارامتر غیرگرمایی و بهدامافتاده، نگاشت بازگشتی پوانکاره دچار تغییر شده بهطوری که برای برخی حالات افزایش سرعت موج و پارامتر غیرگرمایی و بهدامافتاده، نگاشت بازگشتی پوانکاره دچار تغییر شده بهطوری که برای برخی حالات سیستم شبهپایدار و برای برخی حالات دیگر پایدار است. در نهایت به این نتیجه رسیدیم که نتایج کار اخیر در توافق خوبی با نتایج بهدستآمده از مهوارههای وایکینگ، فرجا و د-S3 است.

واژههای کلیدی: روش اختلال کاهشیافته، امواج سالیتونی، تابع توزیع کایرنز-گورویچ، پدیده آشوب، نگاشت بازگشتی پوانکاره و نواحی شتابدار شفق قطبی.

۱. مقدمه

همکاران، ۲۰۱۴) و غیره دارند، مورد توجه محققین و پژوهشگران قرار گرفته است. به ویژه این امواج برای اولین بار در ناحیه شتاب دار شفق قطبی در ارتفاعی در حدود 8000km–6000 به وسیله ماهواره 3–53 مشاهده شده است (تمرین و همکاران، ۱۹۸۲). یافته های مشاهده شده است (تمرین و همکاران، ۱۹۸۲). یافته های به دست آمده در سال ۱۹۸۶ از ماهواره وایکینگ سوئدی به دست آمده از ماهواره از ماهواره از ماهواره را مورد تأیید قرار دادند.

از طرح دیمر برای بررسی امواج سایمویی از روش های مختلفی استفاده می شود. یکی از این روش ها، روش اختلال کاهش یافته (reductive perturbation method) است که در نظریه غیرخطی ضعیف به کار می رود. این روش به یک معادله منتهی می شود که به معادله تحول کورته وگ دی وری (KdV) معروف است. در روش دیگر در صورتی که نظریه غیرخطی ضعیف نباشد، برانگیختگی و انتشار امواج الکترواستاتیک و الکترومغناطیسی در پلاسما چه از نظر تئوری و چه از نظر تجربی توسط محققین زیادی مورد بررسی قرار گرفته است. از آنجایی که این ساختارهای غیرخطی یکی از مسائل پایهای برای محیط پلاسمایی هستند، امواج غیرخطی متعددی نظیر گرادبها، سالیتونها، لایههای دوگانه، ضربهها و غیره در این محیطها ظاهر می شوند (اسفندیار کلجاهی و همکاران، ۲۰۰۸؛ محمود و اختر، از امواج غیرخطی که در پلاسما و محیطهای مادی دیگر بهخاطر کاربردهای زیادی که در مگنتوسفر زحل (آنو، بهخاطر کاربردهای زیادی که در مگنتوسفر زحل (آنو، (قوش و لاخینا، ۲۰۰۴)، موجبرها (قوش، ۱۹۸۹)، کوتولههای سفید (هاسن و مامون، ۲۰۱۴؛ هاسن و

hashemzade@gmail.com

بالای شفق قطبی زمین پرداختند. مقایسه بین نتایج شبیهسازی بهدست آمده و نتایج تجربی مشاهده شده از ماهواره ۱۸۴۹ FAST نشان دادند که یک ساختار الکترواستاتیکی از سالیتونهای یونی صوتی امکان پذیر است. با در نظر گرفتن الکترونها و پوزیترونهای غیر حرارتی، امواج سالیتونی یونی صوتی و امواج دوره ای در پلاسماهای غیرمغناطیده با استفاده از تقریب اختلالی توسط ساها و قاطرجی (۲۰۱۴a,b) مورد مطالعه قرار گرفته است. دامنه اختیاری سالیتونها و سوپرسالیتونهای الکترواستاتیک غیر خطی با فرکانس کم در پلاسماهای شفق قطبی شامل چهار گونه ذره باردار یون اکسیژن سرد، پروتونهای داغ با تابع توزیع ماکسولی و دو گروه از پروتونهای داغ با تابع توزیع ماکسولی و دو گروه از قرار گرفت.

در اکثر کارهایی که در بالا معرفی شد از تابع توزیع ماکسولی برای ذرات باردار و از ذرات آزاد استفاده شده بود. در حالی که یافته های تجربی نشان میدهند که برای برخی از سیستمها تابع توزیع ذرات در داخل پلاسما از حالت ماکسولی خارج شده و غیرماکسولی میشود. از جمله این تابع توزیعها میتوان به تابع توزیع کاپا، تابع توزیع نافزونفر q، تابع توزیع کایرنز و... اشاره کرد. در اینجا تابع توزیع کایرنز را انتخاب میکنیم. در حقیقت الكترونهاى غيرحرارتى كه بهوسيله تابع توزيع كايرنز مدلسازی میشوند اولینبار توسط کایرنز و همکاران (۱۹۹۵) پیشنهاد شد تا به مطالعه اثر الکترونهای غيرحرارتي برروى طبيعت امواج ساليتوني يونى صوتي مشاهده شده در قسمت فوقانی یونسفر بپردازند. در واقع آنها از مشاهدات ناشی از ماهواره فرجا به این نتیجه رسیدند که حضور جمعیتی از الکترون های پرانرژی مىتواند خواص امواج ساليتونى يونى صوتى را تغيير دهد. کایرنز و همکاران (۱۹۹۵) نشان دادند که تأثیر الکترون،های پرانرژی میتواند برروی شکل چگالی الكترونها تأثير بگذارد؛ همچنين ذرات بهدامافتاده يک مسئله رايج و در عينحال قابل مشاهده در پلاسماهای

مى توان از روش شبه پتانسيل سقدى فف (Sagdeev's pseudopotential technique) استفاده کرد. محققین زیادی به بررسی هر کدام از دو روش بالا برای امواج سالیتونی در پدیده های مختلف پرداختند. انتشار امواج سالیتونی یونی صوتی با دامنه کوچک توسط واشیمی و تانیتی (۱۹۶۶) مورد بررسی قرار گرفته است. با استفاده از روش KdV، امواج سالیتونی یونی صوتی در پلاسماهای نسبیتی توسط داس و پاول (۱۹۸۵) مورد تحقیق قرار گرفت. با لحاظ کردن دامنههای کوچک، لایههای دوگانه یونی صوتی و سالیتونها در پلاسمای شفق قطبی که شامل الکترونهای سرد و گرم و دو گونه یون سرد است توسط ردی و لاخینا (۱۹۹۱) مورد تحقیق قرار گرفت. آنها نشان دادند که نتایج بهدست آمده از کارشان در توافق خوبی با مشاهدات تجربی بهدست آمده از ماهواره وایکینگ و 3–33 است. در کار دیگری ردی و همکاران (۱۹۹۲) لایههای دوگانه یونی صوتی با دامنه کم را ارتقا دادند. آنها نشان دادند که مدهای باریکه صوتی هیدروژن و اکسیژن سریع و آهسته میتوانند در این سیستم برانگیخته شده و مد اکسیژنی همیشه برای مقادیر بزرگتر سرعت باریکه یا دمای باریکه امکانپذیر است. تحول دینامیکی مرز یونسفر و کاواک شفق قطبی با استفاده از شبیهسازی ولاسوف یک بعدی و دوبعدی توسط مین و همکاران (۲۰۰۶) مورد بررسی قرار گرفته است. امواج سالیتونی یونی صوتی و لایههای دوگانه در پلاسمای باد خورشیدی توسط چویی و همکاران (۲۰۰۶) مورد مطالعه قرار گرفته است. در کار دیگر تریبچه و همکاران (۲۰۰۹) امواج سالیتونی پوزیترون صوتی با دامنه غیرخطی کوچک را که شامل چهار مؤلفه است را بررسی کردند. این مؤلفه ها شامل پوزیترون های با دو دما، الکترون های همدما و یون های ساکن است. ساهو (۲۰۱۰) امواج ضربه در هندسههای تخت و غیرتخت را مورد مطالعه قرار دادند. با استفاده از روش شبیهسازی ذره در جعبه، مین و همکاران (۲۰۱۲) به مطالعه نحوه تشکیل و تحول سالیتونهای یونی صوتی در ناحیه جریانی رو به

برهم كنش ليزر با پلاسما كاربرد داشته باشد. همچنين سالیتون های غبار صوتی در یک پلاسمای غباری با استفاده از یونهای با توزیع کایرنز-گورویچ توسط اوآزن و آمور (۲۰۱۹) مورد بررسی قرار گرفته است. علاوهبر این برخی تحقیقات دیگر نیز در مورد ذرات غیرحرارتی یا بهدامافتاده انجام شده است. برای مثال اندازه گیری همزمان ميدانهاي الكترومغناطيسي و توزيع ذرات اندازه گیریشده بهوسیله فضاپیمای وایکینگ سوئدی از یک چشمه تابشی شفق قطبی توسط لوران و همکاران (۱۹۹۰) مورد بررسی قرار گرفته است. سالیتونهای یونی صوتی و سوپر سالیتونها با دامنه دلخواه در پلاسمای مغناطیده با الکترونهای داغ غیرحرارتی و الکترونهای سرد بولتزمنی توسط روفای و همکاران (۲۰۱۴) مورد تحقیق قرار گرفته است. در تحقیقی دیگر روفای و همکاران (۲۰۱۵)، اثر الکترونهای فوقحرارتی اضافی را برروی سالیتونها و سوپرسالیتونهای یونی صوتی با دامنه محدود در یک پلاسمای شفق قطبی مغناطیده مطالعه كردند. آنها همچنين دريافتند كه مدلشان تحول ساليتونها و سوپرسالیتون های با پتانسیل منفی برای عدد ماخ زیرصوت (subsonic) را پیش بینی می کند. اما در حالتی که تابع توزیع غیرحرارتی کایرنز برای الکترونها انتخاب شود، سالیتون ها و سوپرسالیتون ها برای هر دو حالت عدد ماخ زیرصوت و فراصوت (supersonic) وجود دارند. تجزیه و تحلیل کیفی امواج پوزیترون صوتی در یک سیستم پلاسمایی شامل چهار گونه توسط ساها و تامانگ (۲۰۱۷) مورد مطالعه قرار گرفته است. در این تحقیق آنها از یون،های مثبت ساکن، پوزیترون،های سرد متحرک، پوزیترونها و الکترونهای داغ با تابع توزیع کانیاداکیز (Kaniadakis) استفاده کردند. در تحقیقی دیگر و با در نظر گرفتن پوزیترونهای سرد متحرک، یونهای مثبت ساکن و الکترونهای با تابع توزیع نافزونفر، ساها و همکاران (۲۰۱۷) برانگیختگی غیرخطی امواج پوزیترون صوتی در ناحیه شتابدار شفق قطبی را مورد مطالعه قرار دادند. داس و همکاران (۲۰۱۷) نیز به بررسی اثر برخورد

فضایی و آزمایشگاهی است. در حقیقت این ذرات بهدامافتاده ناشی از برهم کنش تشدیدی و غیرخطی چاهپتانسیل یونی صوتی و الکترونها در پلاسما است. در ضمن حفرههای فضای فاز نیز وجود ذرات بهدامافتاده را تأييد مي كنند (اللاباني و همكاران ٢٠١٧). در اين حالت انتشار امواج با فركانس بالا در پلاسما مىتواند امواج طولى توليد كرده بهطورىكه برخى از ذرات پلاسمايي مانند الکترون،ها می توانند بهدامافتاده و با موج در خلال این بهدام افتادن برهمکنش انجام دهند (حکیمی پژوه و عباسی، ۲۰۰۲). در این حالت میدان طولی با فرکانس پایین شرايط انتشار موج در داخل پلاسما را تغيير مىدهد. بهویژه زمانی که دامنه میدان فرکانس پایین برانگیخته به اندازه کافی بزرگ باشد، انرژی پتانسیل ذرات در میدان فرکانس پایین از مرتبه انرژی جنبشی حرارتی بوده و ذرات بهدامافتاده نيز از اهميت بهسزايي برخوردار خواهند بود. در اینصورت ذرات در پلاسما را می توان بهصورت آزاد و بهدامافتاده در نظر گرفت. با در نظرگرفتن ذرات بەدامافتادە، تابع توزيع ذرات تغيير مىكند. براى اولينبار تابع توزيع ذرات بهدامافتاده توسط برنشتين و همكاران (۱۹۵۷)، گورویچ (۱۹۶۸) و شمل (۱۹۷۹) مورد بررسی قرار گرفته است. برخی از محققین به بررسی امواج سالیتونی در حضور تابع توزیعهای مختلف در حضور ذرات آزاد یا بهدامافتاده پرداختهاند. باید در نظر داشت که اثر الکترونهای غیرحرارتی و بهدامافتاده میتواند برروى توزيع چگالى الكترونى نيز اثر بگذارد. اين چگالى می تواند در پدیدههای متنوعی بررسی شود. برای مثال در انبساط پلاسمای تولیدشده بهوسیله لیزر داخل خلأ مورد استفاده قرار گیرد (بارا و همکاران، ۲۰۱۴). همچنین با در نظر گرفتن ذرات غیرحرارتی و بهدامافتاده، امواج یونی صوتى تغييرشكليافته در داخل پلاسما توسط اللاباني و همکاران (۲۰۱۷) مورد بررسی قرار گرفت. آنها به این نتیجه رسیدند که نتایج کارشان می تواند در توصیف مشاهدات فضایی مانند شار ذرات خورشیدی در فضای میان ستارهای و ذرات پرانرژی مگنتوسفر زمین و در

همكاران (۱۹۹۵)) نشان مىدهد كه تابع توزيع پلاسما از حالت ماکسولی خارج شده و غیر ماکسولی می شود. دلیل این امر وجود ذرات باردار پرانرژی در داخل پلاسما است. مدلهای متنوعی وجود دارد که در این کار ما از تابع توزيع كايرنز استفاده كرديم. همچنين وجود ذرات بەدامافتادە نىز برروى توزىع چگالى تأثير مىگذارد. اين توزیع به توزیع چگالی کایرنز-گورویچ معروف است که در پلاسماهای شفق قطبی و شتابدار کردن ذرات باردار در این ناحیه کمتر مورد بررسی قرار گرفته است. در ضمن تأثیر ذرات آزاد، ذرات بهدامافتاده و ذرات پرانرژی برروی پدیده آشوب در ناحیه شتابدار شفق قطبی کمتر مورد بررسی قرار گرفته است. در این حالت، حلقههای نگاشت بازگشتی یوانکاره و وجود تک حلقهها و دو حلقهها و شرط پایداری این حلقهها در ناحیه شتابدار شفق قطبی بسیار کمتر بررسی شده است. همچنین بسیاری از مقالات تنها به ذکر شکل ها بسنده کردهاند و نکات فیزیکی اندکی در این باره بیان کردهاند. مجموعه این عوامل ایجاب میکند که اثر الکترون،های غیرحرارتی و بهدامافتاده برروی امواج سالیتونی و پدیده آشوب در نواحی شتابدار شفق قطبی مورد بررسی قرار گیرد. در این کار با استفاده از معادلات پیوستگی و انتقال تکانه برای یونها و با در نظر گرفتن تابع توزیع کایرنز-گورویچ برای الکترونها و معادله پواسون، امواج سالیتونی مورد بررسی قرار می گیرد. با استفاده از روش اختلال کاهش یافته برای دو حالت مختلف، معادلات KdV و KdV تغییر شکل یافته به دست می آیند. با استفاده از این معادلات، بقای انرژی و شبه پتانسیل برای دو حالت مختلف بررسی می شود. با در نظر گرفتن یک عامل شبهدورهای، معادلات KdV و KdV تغییر شکل یافته مورد بازبینی قرار گرفته و پدیده آشوب و پایداری آن مورد بررسی قرار می گیرد. در ادامه نتایج، مورد تحلیل قرار گرفته و تأثیر پارامترهای مختلف برروی شكل ساليتونها بررسي مي شود. نتايج همچنين نشان میدهند که نگاشت بازگشتی پوانکاره، وجود آشوب و يايداري آن را تأييد مي كند.

یون غبار برروی امواج یونی صوتی غباری در چارچوب معادله زاخاروف-كوزنتسوف (Zakharov-Kuznetsov) در حضور نیروی خارجی دورهای پرداختند. با در نظر گرفتن الکترونهای با توزیع غیرماکسولی کاپا، یونها و ذرات غباری، انتشار مایل امواج سالیتونی یونی صوتی در یک پلاسمای مغناطیده برخوردی و حرارتی غباری توسط سولطانا (۲۰۱۸) مورد تحقیق قرار گرفت. انتشار مایل امواج سالیتونی غیرخطی یونی صوتی در پلاسمای میان ستارهای نسبیتی ضعیف و غیربرخوردی در حضور یونهای مثبت و منفی و الکترونهای غیرحرارتی (با توزیع کایرنز) با استفاده از روش اختلال کاهشیافته توسط سلمان پور و شریفیان (۱۳۹۷) مطالعه شده است. با استفاده از روش اختلالي كاهش يافته و اعمال آن بر روى معادلات سیالی پلاسما و با به کار بردن یک تابع توزیع غیرماکسولی که توسط یک شاخص طیفی ناوردا و یک پارامتر مستقل برچسب زده میشود، سالیتونهای یونی صوتی در پلاسمای دور از تعادل بادهای خورشیدی توسط صابریان (۱۳۹۸) مورد مطالعه قرار گرفت. در کار دیگر، صابریان و خوشهشاهی (۱۳۹۹) با به کارگیری جدیدترین یافتهها در مدل توزیع کاپا برای پلاسماهای فضایی غیرتعادلی، امواج غبار صوتی در یک پلاسمای غباری شامل ذرات سنگین غبار با بار منفی و توزیعی از الکترونها و پوزیترونهای فوق گرمایی مورد مطالعه قرار گرفت. همچنین آبدیکیان و همکاران (۲۰۲۰) امواج یونی صوتی یک پلاسمای شامل الکترونهای بهدامافتاده و يونهاي گرم را مورد تجزيهوتحليل قرار دادند.

در این مقاله با استفاده از معادلات KdV و KdV تغییر شکل یافته، اثر الکترون های غیر حرارتی و به دام افتاده برروی امواج سالیتونی و پدیده آشوب در نواحی شتاب دار شفق قطبی بررسی شده است. با این که بحث سالیتون ها و پدیده آشوب از قبل مورد بررسی قرار گرفته است اما چند نکته در اینجا وجود دارد که اهمیت پدیده آشوب و سالیتون ها را دوچندان می کند. نکته اول این که یافته های تجربی اخیر (سالیس (۱۹۸۸) و کایرنز و

در این تحقیق، در بخش دوم معادلات اساسی برای الکترونها و یونها ارائه میشود. در بخش سوم با استفاده از اختلال کاهشیافته برای دو حالت مختلف، معادلات KdV و KdV تغییر شکلیافته به دستآمده و جوابهای این معادلات که به شکل سالیتون هستند، به دست میآیند. در بخش چهارم بقای انرژی و شبه پتانسیل برای این دو حالت به دست میآیند. همچنین در این بخش تجزیه و تحلیل نگاشت بازگشتی پوانکاره و شرط پایداری آن مطالعه میشود. در بخش پنجم شکل سالیتونها، انرژی کل و شبه پتانسیل و تأثیر پارامترهای مختلف برروی آنها به دست میآیند. در این بخش اثر پارامترهای مختلف برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره بررسی میشود. در بخش ششم نتیجه گیری ارائه میشود.

۲. معادلات اساسی

در این کار، انتشار امواج سالیتونی در ناحیه شتاب دار شفق قطبی در نظر گرفته می شود. پلاسمای به کار رفته در این سیستم شامل الکترون ها و یون ها است. پلاسما غیرمغناطیده، غیربرخوردی و همگن است. همچنین پلاسما به صورت یک بعدی در نظر گرفته می شود. از آنجایی که در این مقاله از فرکانس نوسانات اختلالی پایین استفاده می شود، می توان از جرم الکترون ها در مقایسه با یون ها صرف نظر کرد. در این صورت الکترون ها را می توان با استفاده از تابع توزیع کایرنز -گورویچ پلاسمای موردنظر را می توان با استفاده از روش سیالی مدل سازی کرده و از معادلات پیوستگی، انتقال تکانه و پواسون استفاده کرد. این معادلات را می توان به صورت زیر بیان کرد (ال لابانی و همکاران، ۲۰۱۷).

$$\frac{\partial n_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x}(n_i u_i) = 0, \tag{1}$$

$$\frac{\partial u_i}{\partial t} + u_i \frac{\partial u_i}{\partial x} = -\frac{\partial \varphi}{\partial x},\tag{(Y)}$$

$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial x^2} = n_e - n_i, \qquad (\Upsilon)$$

که در این معادلات ،n چگالی یونی، u_i سرعت یونی،

بگالی الکترونی و φ پتانسیل الکترواستاتیکی است. n_e همچنین کمیتهای استفاده شده در معادلات ۱–۳ با کمیتهای زیر بدون بعد شدهاند. چگالی یونی به چگالی غیراختلالی _{n0}، سرعت یونی به سرعت یونی صوتی بتانسيل، n_0 ، $k_B T_e / m_i$ ، پتانسيل، $C_s = (k_B T_e / m_i)^{1/2}$ الکترواستاتیکی به $e_{B} R_{e} / e_{B}$ ، متغیر مکانی x به طول دبای که $\partial_{De}^{-1} = (k_B T_e / 4 \pi n_0 e^2)^{1/2}$. فركانس پلاسماى يونى است. $\omega_{pi} = (4\pi n_0 e^2 / m_i)^{1/2}$ کمیتهای دیگر استفاده شده در روابط بالا نیز عبارتاند از: m_i ثابت بولتزمن، T_e دمای الکترونی، m_i جرم یونی و e بار يون و الكترون. در معادله ۳ همچنين فرض شده $n_{e0} pprox n_{i0} pprox n_0$ است که در ابتدا شرط شبه خنثایی یعنی برقرار باشد. از طرف دیگر الکترونها را بهصورت غیرحرارتی و بهدامافتاده در نظر میگیریم. تابع توزیع در حضور الکترون،های پرانرژی از تابع توزیع کایرنز پیروی مي کند (کايرنز و همکاران، ۱۹۹۵).

$$f(v_e) = \frac{n_0}{\sqrt{2\pi}v_{th}} \frac{1 + \alpha v_e^4 / v_{th}^4}{1 + 3\alpha} \exp(-v_e^2 / 2v_{th}^2), \quad (\mathfrak{f})$$

که در این رابطه $v_{th} = (k_B T / m_e)^{1/2}$ سرعت حرارتی الکترونها است. نکتهای که در اینجا وجود دارد این است که تابع توزیع کایرنز برای الکترونها استفاده می شود تا اثرات غیرحرارتی الکترونها مورد بررسی قرار گیرد. مقایسه بین تابع توزیع ماکسولی و کایرنز (شکل ۲ از مرجع بارا و همکاران (۲۰۱۴)) نشان می دهد که برای ، تابع توزیع فوق به توزیع ماکسولی میل کرده در lpha=0حالی که برای $0 < \alpha$ ، تابع توزیع از حالت ماکسولی خارج شده و بهصورت تابع توزیع کایرنز میشود. در این تابع توزیع lpha یک پارامتر غیرحرارتی اختیاری بوده و معیاری از انحراف از تابع توزیع ماکسولی محسوب می شود. به عبارت دیگر این پارامتر نشان دهنده جمعیت الکترونهای پرانرژی یا الکترونهای سریع است. شکل ۲ از مرجع بارا و همکاران (۲۰۱۴)، همچنین نشان میدهد که برای lpha های بزرگتر، تابع توزیع دارای دنباله lphaبلندتري است که نشاندهنده وجود الکترونهاي پرانرژي

در این سیستم پلاسمایی است. باید توجه داشت که این تابع توزیع تنها شامل اثرات غیرحرارتی است و در این تابع توزیع الکترونهای بهدامافتاده وجود ندارد. با در نظر گرفتن تابع توزیع کایرنز، توزیع چگالی الکترونها بهصورت زیر به دست میآید (کایرنز و همکاران، (۱۹۹۵).

$$n_e = n_0 e^{\varphi} \frac{(4\alpha \varphi^2 - 4\alpha \varphi + 1 + 3\alpha)}{1 + 3\alpha}, \qquad (\Delta)$$

در حالتی که $0 \leftarrow \alpha$ ، این چگالی الکترونی به چگالی $n_0 e^{\varphi}$ تغییر پیدا می کند. یک نکته دیگری که در اینجا حائز اهمیت است کمیت T است. همان گونه که از مکانیک آماری نیز به یاد داریم، دما برای سیستمهای تعادلی تعریف می شود. تابع توزیع کایرنز مشابه با تابع توزیع سالیس و یا کاپا برای سیستمهای غیرتعادلی وجود دارد. البته در حالت حدی این تابع توزیعها به حالت تعادلی میل می کنند. با این حال کمیت T که در این توزیعها وجود دارد دارای یک دمای مؤثر تعریف می شود که از قضیه همپاری به دست می آید. با توجه به توضیحاتی که در بالا بیان شد، دمای مؤثر برای تابع توزیع کایرنز به صورت زیر خواهد بود.

$$T_{eff} = \frac{m_e \int_{-\infty}^{\infty} v_e^2 f(v_e) dv_e}{n_0} = T \frac{1+15\alpha}{1+3\alpha},$$
 (9)

در حالت حدی $0 \leftarrow \alpha$ ، دمای مؤثر با T برابر است و در حالتی که $1 \leftarrow \alpha$ باشد، دمای مؤثر برابر 4T خواهد بود. از آنجایی که مقادیر α در گستره (0,1] قرار دارد پس دمای مؤثر نیز در محدوده (T,4T] قرار دارد؛ همچنین در حضور پتانسیل الکترواستاتیکی و با در نظر گرفتن ذرات آزاد، بهدامافتاده و غیر حرارتی، در رابطه P_e^2 / v_h^2 باید از عبارت $Q = -\frac{v_r}{v_r} / \frac{v_r}{v_r}$ استفاده کرد. از آنجایی که انرژی ذرات در داخل پلاسما شامل انرژی کل مثبت 0 < 3 برای ذرات آزاد و انرژی کل منفی 0 > 3 برای ذرات بهدامافتاده در چاه پتانسیل

$$n_e = 2 \int_{\nu_1}^{\infty} f_e(\nu_e) d\nu_e + 2 \int_{0}^{\nu_1} f_e(0) d\nu_e.$$
 (V)

در این رابطه $|U|| e ||e ||e ||v|| = ||u|| ||e ||v|| = ||u|| e ||v|| = ||v|| ||v|| = \varepsilon$. با جایگذاری تابع توزیع کایرنز در رابطه بالا و انتگرالگیری از آن و با در نظر گرفتن پتانسیل الکترواستاتیکی، ذرات آزاد، بهدامافتاده و غیر حرارتی، چگالی الکترونی به صورت زیر به دست می آید (بارا و همکاران، ۲۰۱۴).

$$\label{eq:ne} \begin{split} n_e = (1 - b \varphi + b \varphi^2) \left\{ e^{\varphi} (1 - erf(\sqrt{|\varphi|})) + \frac{2\sqrt{|\varphi|}}{\sqrt{\pi}} \right\}, \end{split} \tag{A}$$

erf $(x) = (2/\sqrt{\pi}) \int_{0}^{x} e^{-t^{2}} dt$ و $b = 4\alpha/(1+3\alpha)$ که ref $(x) = (2/\sqrt{\pi}) \int_{0}^{x} e^{-t^{2}} dt$ و $b = 4\alpha/(1+3\alpha)$ تابع خطا میباشد. این رابطه به توزیع چگالی الکترونی کایرنز-گورویچ معروف است. دلیل این که در چگالی الکترونی الطه الکترونی تابع خطا وارد شده است این است که در رابطه $\sqrt{2}$ و در انتگرال اول محدوده سرعت از v_{1} تا ∞ است. در الحت داشته باشید که در حالت حدی $0 \leftarrow d$ یعنی در غیاب الکترونهای غیر حرارتی، چگالی الکترونی تنها شامل ذرات بهدامافتاده و آزاد است که در زیر می توانید آن را ببینید.

$$n_e = e^{\varphi} \left(1 - erf\left(\sqrt{|\varphi|}\right) \right) + \frac{2\sqrt{|\varphi|}}{\sqrt{\pi}},\tag{9}$$

این چگالی توسط گورویچ (۱۹۶۸) در حضور ذرات بهدام افتاده و آزاد به دست آمده بود. از طرف دیگر، همان گونه که در بالا نیز بیان شد، علاوه بر ذرات آزاد، ذرات گیرافتاده و غیر حرارتی نیز روی چگالی الکترون ها تأثیر می گذارند. این نوع ذرات را می توان با استفاده از چگالی الکترونی یعنی رابطه ۸ توضیح داد. در صورتی که تنها ذرات آزاد را در نظر بگیریم چگالی الکترونی به صورت $^{o} = - ^{n}$ خواهد بود. با توجه به رابطه ۹ در صورتی که ذرات آزاد و ذرات بود. با توجه به رابطه ۹ در صورتی که ذرات آزاد و ذرات بهدام افتاده را لحاظ کنیم چگالی ذرات به صورت

مقايسه $n_e = e^{\varphi}(1 - erf(\sqrt{|\varphi|})) + \frac{2\sqrt{|\varphi|}}{\sqrt{\pi}}$ $-b \varphi + b \varphi^2$ بین روابط ۸ و ۹ نشان میدهد که عبارت مسئول اثرات غیر حرارتی است. از نظر مفهوم فیزیکی نیز می توان این ذرات را مورد بررسی قرار داد. همان گونه که در بالا نیز بیان شد در صورتی که انرژی ذرات در داخل پلاسما شامل انرژی کل مثبت $\varepsilon > 0$ باشد ذرات آزاد و در صورتی که انرژی کل منفی $\varepsilon < 0$ لحاظ شود باید ذرات بهدامافتاده در چاهپتانسیل را لحاظ کنیم. ذرات غیرحرارتی یا پرانرژی نیز از دنباله تابع توزیع به دست مى آيند. به طور خلاصه اين گونه مى توانيم بيان كنيم كه توزیعی که در رابطه ۸ به دست آمد ترکیبی از تابع توزیع کایرنز بههمراه ذرات بهدامافتاده است. تابع توزیع کایرنز نقش ذرات غیرحرارتی و پرانرژی در داخل پلاسما را در نظر میگیرد در حالیکه توزیع گورویچ شامل الکترونهای آزاد و بهدامافتاده هستند. با ترکیب ذرات آزاد، بهدامافتاده و غیرحرارتی میتوان توزیع چگالی کایرنز–گورویچ را به دست آورد. همچنین باید در نظر داشت که تابع توزیع کایرنز که در رابطه ۴ بیان شد تنها شامل الکترونهای غیرحرارتی و پرانرژی هستند و شامل ذرات بهدامافتاده نیستند. در مورد تابع توزیعهای ماکسولی، کاپا یا سالیس نیز همین مطلب را می توانیم بیان کنیم چراکه در این تابع توزیعها نیز ذرات بهدامافتاده وجود ندارند.

۳. معادله KdV و معادله KdV تغییر شکل یافته

برای این که انتشار امواج غیرخطی یونی صوتی در داخل پلاسما را بررسی کنیم، باید از روش اختلال کاهش یافته استفاده کنیم. برای این منظور متغیرهای مستقل زیر را تعریف میکنیم.

$$\xi = \varepsilon^{1/2} (x - vt), \quad \tau = \varepsilon^{3/2} t, \tag{(1)}$$

که ۶ پارامتر مثبت کوچکی بوده که نشاندهنده میزان غیرخطی بودن است. همچنین ۷ سرعت فاز موج است. در حقیقت در رابطه بالا متغیرهای سریع (x,t) به

متغیرهای آرام (ξ,τ) تبدیل شدهاند. اکنون متغیرهای استفاده شده در معادلات ۱–۳ را به صورت زیر بسط میدهیم.

$$n_i = 1 + \varepsilon n_{i1} + \varepsilon^2 n_{i2} + \varepsilon^3 n_{i3} + ...,$$
 (11)

$$u_i = \varepsilon u_{i1} + \varepsilon^2 u_{i2} + \varepsilon^3 u_{i3} + \dots, \qquad (1\Upsilon)$$

$$\varphi = \varepsilon \varphi_1 + \varepsilon^2 \varphi_2 + \varepsilon^3 \varphi_3 + \dots$$
 (1°)

با در نظرگرفتن رابطه ۱۰، مشتقات مکانی و زمانی بهصورت زیر در میآیند.

$$\frac{\partial}{\partial x} = \varepsilon^{1/2} \frac{\partial}{\partial \xi},\tag{14}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} = -v\varepsilon^{1/2}\frac{\partial}{\partial\xi} + \varepsilon^{3/2}\frac{\partial}{\partial\tau}.$$
 (10)

با جایگذاری روابط ۱۰–۱۵ در معادلات ۱–۳ و با در نظرگرفتن $e^{3/2}$ ، معادله پیوستگی به صورت $u_{i1} = vn_{i1} = vn_{i1}$ و معادله انتقال تکانه به صورت $p_1 = p_1$ ساده می شود. همچنین با در نظر گرفتن c در معادله پواسون، این معادله نیز به صورت $n_{i1} = (1-b)q_1$ ساده می شود. با ترکیب این روابط، سرعت فاز به صورت زیر به دست می آید:

$$v^2 = \frac{1}{1-b}.$$
 (19)

این رابطه، رابطه پاشندگی در پایین ترین مرتبه است. همان گونه که در بالا بیان شد، مقادیر α در گستره (0,1] قرار دارد. با توجه به تعریف کمیت d به صورت α ایر دارد. با توجه به تعریف کمیت d نیز به صورت $(1+3\alpha) + 3\alpha$ ، گستره کمیت d نیز به صورت (0,1) خواهد بود (بارا و همکاران، ۲۰۱۴). دلیل این که مقدار 1 = d = b را در نظر نگرفتیم این است که با توجه به رابطه ۱۶ و با در نظر گرفتن این مقادیر، سرعت فاز بی نهایت می شود که از نظر فیزیکی درست نیست. حال دوباره به معادلات ۱–۳ بازمی گردیم. با در نظر گرفتن می شود.

$$-v\frac{\partial n_{i2}}{\partial\xi} + \frac{\partial n_{i1}}{\partial\tau} + \frac{\partial u_{i2}}{\partial\xi} + \frac{\partial (n_{i1}u_{i1})}{\partial\xi} = 0.$$
(1V)

بهطور مشابه برای معادله انتقال تکانه و با در نظرگرفتن $\mathcal{E}^{5/2}$ داریم.

متغیرهای بسط استفادهشده در اینحالت نیز مشابه با روابط ۱۱–۱۳ است. با در نظر گرفتن رابطه ۲۳، مشتقات مکانی و زمانی بهصورت زیر در میآیند.

$$\frac{\partial}{\partial x} = \varepsilon \frac{\partial}{\partial \xi},\tag{YF}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} = -v\varepsilon \frac{\partial}{\partial \xi} + \varepsilon^3 \frac{\partial}{\partial \tau}.$$
 (Y Δ)

با جایگذاری روابط ۸ ۱۱–۱۳، ۲۴ و۲۵ در معادلات ۱–۳ و با در نظر گرفتن پایین ترین مرتبه ۶، سرعت فاز مشابه با رابطه ۱۶ به دست میآید. با در نظر گرفتن ⁴۶ برای معادله پیوستگی، این معادله به صورت زیر ساده می شود.

$$-v\frac{\partial n_{i3}}{\partial \xi} + \frac{\partial n_{i1}}{\partial \tau} + \frac{\partial (u_{i3} + n_{i1}u_{i2} + n_{i2}u_{i1})}{\partial \xi} = 0.$$
 (Y9)

بهطور مشابه برای معادله انتقال تکانه و با در نظر گرفتن $arepsilon^4$ داریم.

$$-v\frac{\partial u_{i3}}{\partial\xi} + \frac{\partial u_{i1}}{\partial\tau} + u_{i1}\frac{\partial u_{i2}}{\partial\xi} + u_{i2}\frac{\partial u_{i1}}{\partial\xi} = -\frac{\partial\varphi_3}{\partial\xi}.$$
 (YV)

با توجه به این که برای معادله پواسون باید از ³ استفاده کنیم در اینصورت داریم.

$$\frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial \xi^2} = (1-b)\varphi_3 - \frac{4}{3\sqrt{\pi}}\varphi_2^{3/2} + 2b\varphi_1\varphi_2 + \frac{3}{2}b\varphi_1^3 - n_{i3}.$$
(YA)

حال از معادله ۲۸، _{۱٬۵} را به دست آورده و از معادله ۲۷ نیز گر/ ماه را به دست آورده و آنها را در معادله ۲۶ قرار میدهیم. در ضمن از روابط بیان شده در بالای رابطه ۱۶ نیز استفاده می کنیم. با ترکیب معادلات و روابط فوق، معادله KdV تغییر شکلیافته به صورت زیر به دست می آید.

$$\frac{2v}{\sqrt{\pi}}\varphi_{2}^{1/2}\frac{\partial\varphi_{2}}{\partial\xi} - 2vb\frac{\partial(\varphi_{1}\varphi_{2})}{\partial\xi} - \frac{9}{2}bv\varphi_{1}^{2}\frac{\partial\varphi_{1}}{\partial\xi} + v\frac{\partial^{3}\varphi_{1}}{\partial\xi^{3}} + \frac{2}{v^{2}}\frac{\partial\varphi_{1}}{\partial\tau} + \frac{\varphi_{1}}{v^{2}}\frac{\partial u_{i2}}{\partial\xi} + \frac{u_{i2}}{v^{2}}\frac{\partial\varphi_{1}}{\partial\xi} + \frac{\partial}{\partial\xi}\Big[(1-b)\varphi_{1}u_{i2} + \frac{1}{v}\varphi_{1}n_{i2}\Big].$$
 (Y9)

خوشبختانه در معادله ۲۹ عبارت φ_3 حذف شده است اما هنوز کمیتهای φ_2 ، n_{i2} و u_{i2} مجهول اند که باید محاسبه شوند. (در صورتی که کمیتهای فوق معلوم

$$-\nu \frac{\partial u_{i2}}{\partial \xi} + \frac{\partial u_{i1}}{\partial \tau} + u_{i1} \frac{\partial u_{i1}}{\partial \xi} = -\frac{\partial \varphi_2}{\partial \xi}.$$
 (1A)

با توجه به این که برای معادله پواسون باید از ²۶ استفاده کنیم در اینصورت داریم.

$$\frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial \xi^2} = (1-b)\varphi_2 + (b+\frac{1}{2})\varphi_1^2 - n_{i2}.$$
 (19)

حال از معادله ۱۹، م_{او} n_{i2} را به دست آورده و از معادله ۱۸ نیز گ*ا ای ط*i2 را به دست آورده و آنها را در رابطه ۱۷ قرار میدهیم. در ضمن از روابط بیانشده در بالای معادله ۱۶ نیز استفاده میکنیم. با ترکیب معادلات و روابط فوق، معادله KdV به صورت زیر به دست می آید.

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial \tau} + A \varphi_1 \frac{\partial \varphi_1}{\partial \xi} + B \frac{\partial^3 \varphi_1}{\partial \xi^3} = 0, \qquad (\Upsilon \cdot)$$

که در این رابطه کمیتهای A و B بهصورت زیر هستند.

$$A = \frac{3 - v^4(b + \frac{1}{2})}{2v},$$
 (Y1)

$$B = \frac{v^3}{2}.$$
 (YY)

در معادله ۲۰ کمیت A نشاندهنده ضریب غیرخطی و B ضریب پاشندگی است. باید در نظر داشت که ضریب A وابسته به سرعت فاز (یا بهعبارتی کمیت b) بوده مقدار آن می تواند مثبت، منفی و یا حتی صفر شود. بهازای ، مقدار A برابر صفر خواهد شد و در نتیجه b = 0.44b > 0.44 , a^{+} , b < 0.44 , b^{-} , b < 0.44 , b^{-} مقادير A منفى خواهد شد. در اين حالت دامنه موجى كه از معادله ۱۶ به دست میآید تا بینهایت رشد خواهد کرد. در اینحالت مدل KdV برای این نقطه با شکست مواجه شده و ما مجبوریم که از مدل دیگری استفاده کنیم. برای این که اطلاعاتی از موج سالیتونی متحرک در اطراف اين نقطه داشته باشيم، معادله KdV تغيير شكل يافته را با در نظر گرفتن مقادیر بالاتر ضرایب ε به دست می آوریم. بدین منظور از متغیرهای آهسته زیر کمک مي گيريم. $\xi = \varepsilon(x - vt), \quad \tau = \varepsilon^3 t.$ (۲۳)

باشند، کمیت p₁ با استفاده از معادله ۲۹ قابل محاسبه است) با در نظر گرفتن ³ برای معادلات پیوستگی و انتقال تکانه و ²ع برای معادله پواسون و جایگذاری کمیتهای به دستآمده در معادله ۲۹ و کمی سادهسازی، این معادله در نهایت بهصورت زیر ساده می شود.

$$\frac{\partial \varphi_{1}}{\partial \tau} + C \varphi_{1}^{2} \frac{\partial \varphi_{1}}{\partial \xi} + B \frac{\partial^{3} \varphi_{1}}{\partial \xi^{3}} = 0, \qquad (\mathbf{\tilde{r}} \cdot)$$

که کمیت C به صورت زیر بوده است.

$$C = \frac{6 - 9v^6b + 6v^4(b + \frac{1}{2})}{4v^3},$$
 (٣١)

و کمیت B نیز قبلاً در رابطه ۱۸ تعریف شده بود. باید در نظر داشت که روندی که در این مقاله استفاده شد را میتوان در مقالات ردی و لاخینا (۱۹۹۱)، پاکزاد (۲۰۱۱)، هاسن و همکاران (۲۰۱۷)، ساها و تامانگ (۲۰۱۷) و ساها و همکاران (۲۰۱۷) نیز دنبال کرد. حال باید معادلات ۲۰ و ۳۰ را حل کنیم. با تغییر متغیر باید معادلات ۲۰ و ۳۰ را حل کنیم. با تغییر متغیر نتگرال گیری از آن و با اعمال شرایط مرزی (ρ_1 و مشتقات آن در $\infty \pm - \chi$ برابر صفر است)، داریم.

$$B\frac{d^{2}\psi_{1}}{d\chi^{2}} - U\psi_{1} + \frac{A}{2}\psi_{1}^{2} = 0, \qquad (\Upsilon\Upsilon)$$

که در رابطه بالا U سرعت موج است. معنی فیزیکی χ این است که مسئله در چارچوب مرجع متحرک با موج بررسی میشود. در رابطه بالا همچنین فرض شده است که رابطه $(\xi, \tau) = \varphi_1(\xi, \tau)$ برقرار است. بهراحتی میتوان نشان داد که جواب معادله بالا بهصورت زیر است.

$$\psi_1 = \frac{3U}{A}\operatorname{sech}^2\left(\frac{1}{2}\sqrt{\frac{U}{B}}\chi\right).$$
 (rr)

با جایگذاری x در رابطه بالا، این معادله بهصورت زیر به دست میآید.

$$\psi_1(\xi,\tau) = \frac{3U}{A}\operatorname{sech}^2\left(\frac{1}{2}\sqrt{\frac{U}{B}}(\xi-U\tau)\right).$$
 (TF)

همانگونه که از رابطه بالا مشخص است شکل موج بهصورت یک سالیتون است که دامنه آن A/*J* و

پهنای پالس منتشرشده نیز برابر $2\sqrt{B/U}$ است. مشابه با روندی که در بالا بیان شد، با تغییر متغیر $\chi = \xi - U\tau$, جایگذاری آن در معادله ۳۰ و با انتگرالگیری از آن و با اعمال شرایط مرزی ($_2^{\phi}$ و مشتقات آن در $\infty \pm \infty$ برابر صفر است)، داریم.

$$B\frac{d^2\psi_2}{d\chi^2} - U\psi_2 + \frac{C}{3}\psi_2^3 = 0.$$
 (Y\D)

جواب معادله بالانيز بهصورت زير است.

$$\psi_2 = \pm \sqrt{\frac{6U}{C}} \operatorname{sech}\left(\sqrt{\frac{U}{B}}\chi\right).$$
(٣9)

با جایگذاری x در رابطه بالا، این معادله بهصورت زیر به دست میآید.

$$\psi_2(\xi,\tau) = \pm \sqrt{\frac{6U}{C}} \operatorname{sech}\left(\sqrt{\frac{U}{B}}(\xi - U\tau)\right).$$
(YV)

در رابطه بالا نیز $\overline{C}/\overline{C}$ دامنه موج و پهنای پالس منتشرشده $\sqrt{B/U}$ است. در رابطه ۳۷ باید شرط 0 < Cبرقرار باشد چراکه زیر رادیکال نمی تواند منفی باشد. این شرط ایجاب میکند که در این حالت 0.46 > b < 0.4برقرار است (به عبارت دیگر شرط 1.36 > $v \ge 1$ برقرار است).

۴. بقای انرژی، شبه پتانسیل ها و تجزیه و تحلیل نگاشت بازگشتی پوانکاره

در اینجا میخواهیم به بررسی بقای انرژی و شبه پتانسیل ها برای دو حالت مطرح شده در بالا یعنی معادله KdV و معادله KdV تغییر شکل یافته بپردازیم. همان گونه که از معادلات ۳۲ و ۳۵ دیده می شود این معادلات مشابه با قانون دوم نیوتن است که بر اساس انرژی پتانسیل، می توانیم آنها را به صورت زیر بنویسیم.

$$\frac{d^2\psi_1}{d\chi^2} + \frac{dV_1}{d\psi_1} = 0, \tag{\mathbf{TA}}$$

$$\frac{d^2\psi_2}{d\chi^2} + \frac{dV_2}{d\psi_2} = 0, \qquad (\Upsilon \mathbf{9})$$

که $V_1 = -(3U - A\psi_1)\psi_1^2 / 6B$ و $V_2 = -(6U - C\psi_1^2)\psi_1^2 / 12B$ هستند $V_2 = -(6U - C\psi_1^2)\psi_1^2 / 12B$ که مشابه با انرژی پتانسیل در مکانیک کلاسیک میباشد. برای بررسی این پدیده وجود دارد که از آن جمله می توان به تجزیه و تحلیل تصویر فازی سه بعدی (3D phase یه تجزیه و تحلیل نگاشت بازگشتی پوانکاره (Poincaré return map analysis) و نمادهای لیاپانوف (Lyapunov exponents) اشاره کرد. در اینجا از روش تجزیه و تحلیل نگاشت بازگشتی پوانکاره استفاده می کنیم. در این صورت باید در سمت راست معادلات ۳۲ و ۳۵ یک عامل شبه دوره ای (quasiperiodic) قرار دهیم. در این صورت، این معادلات به تر تیب به صورت زیر به دست می آیند.

$$B\frac{d^2\psi_1}{d\chi^2} - U\psi_1 + \frac{A}{2}\psi_1^2 = f_0\cos(\omega\chi), \qquad (FY)$$

$$B\frac{d^2\psi_2}{d\chi^2} - U\psi_2 + \frac{C}{3}\psi_2^3 = f_0\cos(\omega\chi), \qquad (FT)$$

که در این روابط f_0 دامنه شبه دوره ای و ω فرکانس شبهدورهای نامیده می شود. همان گونه که از معادلات بالا ديده مي شود، اين معادلات به b، U، b و ω وابسته است. با حل معادلات بالا می توان در مورد نگاشت بازگشتی پوانکاره بحث کرد. در حقیقت مقطعهای يوانكاره (Poincaré sections)، توصيف هندسي دینامیکهای فضای فاز را با حذف یکی از بعدهای فضای فاز به دست می آورند به طوری که باز هم حاوی اطلاعات ضروری شامل تناوبی بودن، شبهتناوبی بودن، آشوبناكبودن و دوشاخهاى شدن باشد. به عبارت دیگر این نگاشت فضای n بعدی را به n-1 بعدی تبديل مي كند. بنابراين نگاشت بازگشتي يوانكاره مسائل مربوط به چرخههای بسته را به مسائل مربوط به نقاط ثابت یک نگاشت تبدیل می کند. در این حالت می توان پایداری این چرخهها را مورد بررسی قرار داد. از نظر ریاضیاتی تابع نگاشت پوانکاره بهصورت زیر بیان مىشود.

 $\psi_{i+1} = P(\psi_i), \tag{FF}$

که i نقاط ثابت و P تابع نگاشت پوانکاره نامیده میشود. در این صورت بقای انرژی در حضور این شبه پتانسیل ها به صورت زیر به دست می آید.

$$E_1(\psi_1, \dot{\psi}_1) = \frac{\dot{\psi}_1^2}{2} - \frac{1}{6B} (3U - A\psi_1)\psi_1^2, \qquad (\mathbf{f} \cdot \mathbf{)}$$

$$E_2(\psi_2, \dot{\psi}_2) = \frac{\dot{\psi}_2^2}{2} - \frac{1}{12B} (6U - C\psi_2^2)\psi_2^2, \qquad (\texttt{F1})$$

که $\psi' = d\psi / d\chi$ بیان $\psi' = d\psi / d\chi$ شده در بالا می تواند مثبت، منفی و یا صفر شود. منفی بودن انرژی مکانیکی کل نشان دهنده آن است که ذرات در چاهپتانسیل مقید هستند. یک نکته که در اینجا مهم است این است که پتانسیل.های V_1 و V_2 که در معادلات بالا به دست آمدهاند، با استفاده از روش اختلالي کاهش یافته به دست آمد. همان گونه که در مقدمه نیز بیان شد برای بررسی امواج سالیتونی از دو روش می توان استفاده کرد. در روش اختلال کاهش یافته از نظریه غیرخطی ضعیف استفاده میشود. در روش دیگر در صورتی که نظریه غیرخطی ضعیف نباشد، می توان از روش پتانسیل سقدیاف استفاده کرد. با این حال برخی از محققین مشابه با روندی که برای معادلات KdV و KdV تغيير شكليافته بهكار مىرود، يك شبهيتانسيل با استفاده از این معادله به دست می آورند. در اینجا از بیان پتانسیل سقدىاف صرفنظر كرده و تنها به بيان شبه پتانسيل بسنده می کنیم. نکته دیگری که وجود دارد این است است که در پتانسیل سقدی اف پارامتر M عدد ماخ را نشان می دهد؛ در حالی که در این کار کمیت U سرعت موج بدون بعد است. در زیر به برخی از مقالاتی که با استفاده از معادله KdV و KdV تغيير شكل يافته، به بررسی شبه پتانسيل فوق در امواج یونی صوتی پرداختهاند، اشاره میکنیم. ردی و لاخينا (۱۹۹۱)، ردی و همکاران (۱۹۹۲)، هاسن و همکاران (۲۰۱۷)، ساها و همکاران (۲۰۱۷) و ساها و تامانگ (۲۰۱۷).

در پایان این بخش به بررسی تجزیهوتحلیل نگاشت بازگشتی پوانکاره میپردازیم. در بررسی انتشار امواج سالیتونی در ناحیه شتابدار شفق قطبی یکی از مسائل فوقالعاده مهم پدیده آشوب است. روشهای مختلفی

۵. نتايج و بحث در قسمت قبل به بررسی معادلات KdV و KdV تغییر شکل یافته پرداختیم و جوابهای این معادلات نیز به دست آمد. در ضمن شبه پتانسیل ها و انرژی مکانیکی کل نیز به دست آمد. اکنون می توانیم به بررسی نتایج عددی بپردازیم. در شکل ۱ تأثیر پارامتر b برروی ψ_1 به صورت U=0.2 تابعی از χ رسم شده است. در این نمودار χ است. همان گونه که از شکل ۱-الف مشخص است برای مقادیر ψ_1 مقادیر b = 0, 0.1, 0.15 مقادیر ψ_1 همگی مثبت هستند که نشاندهنده آن است که سالیتونهای تراکمی داریم. ψ_1 در مقابل برای مقادیر b = 0.56, 0.61, 0.69، مقادیر همگی منفی هستند که نشاندهنده آن است که سالیتونهای رقیق شونده خواهیم داشت. از رابطه ۳۳ مشخص است که شرط این که تابع ψ_1 مقادیر مثبت و یا منفی داشته باشد این است که کمیت A بهترتیب مقادیر مثبت و یا منفی داشته باشد.

همچنین از شکل ۱-الف دیده می شود که با افزایش پارامتر d، دامنه موج سالیتون (ψ_1) افزایش می یابد. از آنجایی که با توجه به رابطه ۳۳ پهنای پالس برابر $\sqrt{B/U}$ است و با توجه به رابطه ۲۲ انتظار داریم که با افزایش پارامتر ۷ پهنای پالس پهنای پالس افزایش یابد. از طرف دیگر رابطه بین ۷ و d به صورت رابطه ۱۶ است.





شکل ۱. نمودار ψ_1 بر حسب χ برای مقادیر مختلف b. در این نمودار U=0.2 است. ψ_1

b = 0.8 رقیق شونده هستند این است که در این شکل انتخاب شده است که در این صورت کمیت A منفی می شود. با آن که در شکل ۲-ب مقدار U خیلی بزرگ است (U = 2)، اما دامنه موج ساليتون كوچكتر از در شکل ۲-الف است. از نظر فیزیکی U = 0.3شکلهای ۲–الف و ۲–ب را به اینصورت می توان تعبیر کرد که کمیت U نشاندهنده سرعت است. با افزایش سرعت U، موج سالیتونی مقدار انرژی بیشتری دریافت کرده و در نتیجه دامنه آن نیز بیشتر افزایش می یابد. توجه به این نکته نیز ضروری است که هردو عامل b و U در رشد دامنه سالیتونها دخالت دارند. در شکل ۳، تأثیر کمیت b برروی ψ_2 به صورت تابعی از χ رسم شده bاست. کمیت استفادہ در این شکل U = 0.2 است. رفتار کمیت b در این شکل مشابه با شکل ۱ است. مقایسه بین شکل های ۱ و ۳ نشان میدهند که بهازای یک b ψ_1 مشخص، دامنه موج سالیتون برای ψ_2 بزرگ v_1 از است. بنابراین نتیجه می گیریم که انتخاب متغیرهای آهسته در روش اختلال کاهشیافته می تواند روی جوابهای بهدست آمده امواج ساليتون تأثير بگذارد. نکته ديگري که از مقایسه بین شکل های ۱ و ۳ دیده می شود این است که ممکن است پرسیده شود که چرا در شکل ۱ سالیتونهای تراکمی و رقیقشونده داریم در حالی که برای شکل ۳ تنها ساليتونهاي تراكمي داريم.

از آنجایی که با افزایش کمیت b، تعداد الکترون های بهدامافتاده و غیر حرارتی بیشتر شده و درنتیجه پهنای تابع توزيع الكترونها بزرگنتر میشود انتظار داريم که در این حالت نیز پهنای پالس سالیتونی افزایش یابد. در شکل ، تأثیر پارامتر U برروی ψ_1 به صورت تابعی از χ رسم شده است. کمیت استفاده شده در شکل ۲-الف برابر . است. b = 0.8 و برای شکل ۲-ب برابر b = 0.17همانگونه که از شکل ۲–الف مشخص است با افزایش كميتU، دامنه موج ساليتونى ψ_1 افزايش مىيابد. همچنین از شکل ۲-ب مشخص است که با افزایش کمیت U دامنه موج سالیتونی کاهش مییابد (قدرمطلق آن افزایش می یابد). دلیل این امر را می توان از رابطه ۳۳ بهراحتی تحقیق کرد. همانگونه که از این رابطه مشخص است دامنه موج سالیتونی *A / 3U ب*ا کمیت *U* رابطه مستقیمی دارد. بنابراین انتظار داریم دامنه موج سالیتونی با افزایش کمیت U افزایش می یابد. از طرف دیگر پهنای موج سالیتونی به صورت $2\sqrt{B/U}$ است. بنابراین با افزایش پارامتر U پهنای موج سالیتونی کاهش می یابد که این امر را می توان در این شکل مشاهده کرد.

نکته دیگری که از شکل ۲ دیده می شود این است که برای شکل ۲-الف سالیتون ها به صورت تراکمی هستند در حالی که برای ۲-ب سالیتون ها به صورت رقیق شونده هستند. دلیل این که سالیتون ها در شکل ۲-ب به صورت



شکل۲. نمودار ψ_1 بر حسب χ برای مقادیر مختلف U. در این نمودار در قسمت (الف) b=0.17 و در قسمت (ب) b=0.8 است.



شکل۳. نمودار ψ_2 بر حسب χ برای مقادیر مختلف b. در این نمودار U=0.2 است.



شکل ${f z}$. نمودار ψ_2 بر حسب χ برای مقادیر مختلف U. در این نمودار ψ_2 است. ψ_2

کمیت U دامنه موج سالیتونی افزایش و پهنای آن کاهش مییابد. در ضمن بهازای یک U مشخص، تابع ₂/ دارای دو مقدار مثبت و منفی است که مقادیر منفی برای سادگی رسم نشده است. نکته دیگری که در مورد شکل ۴ وجود دارد این است که با توجه به روابط ۳۶ و ۳۷ دامنه موج سالیتونی بهازای 0.3 (U بزرگتر از واحد شده که این مسئله در اینجا مورد بررسی قرار نمی گیرد؛ بنابراین نتیجه می گیریم که برخلاف شکل ۲ که بهازای است، در این حالت دامنه موج سالیتون با افزایش کمیت U افزایش مییابد. توجه به این نکته نیز ضروری است که با توجه به شکل رادیکالی دامنه در روابط ۳۶ و ۳۵ جواب این است که با توجه به روابط ۳۶ و ۳۷، برای $_{2}^{\psi}$ نیز سالیتونهای رقیق شونده وجود دارد که ما در این شکل برای سادگی از رسم آن صرفنظر کرده ایم. نکته دیگری که مقایسه بین شکلهای ۱ و ۳ نشان می دهند این است که تابع $_{2}^{\psi}$ به ازای dهای بزرگ دارای جواب حقیقی نیست چراکه زیر رادیکال منفی می شود. اما این محدودیت برای برای تابع $_{1}^{\psi}$ وجود نداشت. در ضمن تعابیر فیزیکی که در مورد شکل ۱ بیان شد در مورد شکل ۳ نیز صادق است. در شکل ۴، تأثیر کمیت U برروی $_{2}^{\psi}$ به صورت تابعی از χ رسم شده است. کمیت استفاده شده در این شکل برابر b = 0.17 = d است. همان گونه که از این شکل نیز مشخص است مشابه با شکل ۲، با افزایش

تقویت این موج و افزایش دامنه آن خواهد شد. یک نکته فیزیکی که در اینجا ممکن است مطرح شود این است که برای سرعتهای بالاتر موج، ذرات می توانند از این موج انرژی کسب کرده و از داخل چاهپتانسیل فرار کنند. اما نکتهای که وجود دارد این است که با افزایش سرعت موج و یا بهعبارتی دامنه موج سالیتونی، عمق چاهپتانسیل بزرگ تر شده و تعداد ذرات بهدامافتاده در چاه پتانسیل نیز بيشتر مي شوند. در اين صورت ذرات انرژي لازم براي فرار از چاهپتانسیل را نداشته و در داخل آن گیر میافتند. نکته دیگری که از این شکل دیده می شود این است که مقدار و یا حتی در شکل ۶ مقدار ψ_2) در محدوده ψ_1 [0,5.5] در نظر گرفته شده است در حالی که با توجه به روش اختلال کاهش یافته ψ_1 یا ψ_2 باید مقادیر کوچکی داشته باشند. باید توجه داشت که در روش اختلال کاهش یافته φ باید کوچک باشد و نه ψ_1 یا ψ_2 از آنجایی که $1 < < \varepsilon$ ، پس نتیجه می گیریم که $\varepsilon < \varepsilon$ یا ک و در نتیجه مقادیر استفاده شده در شکلهای ${\cal E} \psi_2 < 1$ و ۶ از نظر فیزیکی درست میباشند. در شکل ۶-الف تأثیر ψ_2 کمیت b برروی شبه پتانسیل V_2 به صورت تابعی از ψ_2 رسم شده است. کمیت استفاده شده در این شکل برابر 1 = U است. رفتار این شکل نیز مشابه با شکل ۵-الف است. در ضمن شرایطی که برای تابع V_2 برای ، $\psi_1 > 0$ ، $\psi_1 = 0$ ، $\psi_1 = 0$ ، $\psi_1 = 0$ ، $\psi_1 = 0$ در شکل ۶ نیز صادق است. در شکل ۶-ب تأثیر کمیت برروی شبه پتانسیل V_2 به صورت تابعی از ψ_2 رسم Uشده است. کمیت استفاده شده در این شکل برابر b = 0.31 است. در اینجا نیز با افزایش سرعت موج، دامنه موج سالیتونی افزایش مییابد. مقایسه بین شکلهای ۴ و شکل ۶–ب نشان میدهد که افزایش دامنه موج سالیتون متناظر با افزایش عمق چاه پتانسیل است. به عبارت دیگر نتایج به دستآمده در این دو شکل در توافق با یکدیگر هستند.

کمیت b نمی تواند مقادیر بزرگی داشته باشد چراکه بهازای این مقادیر زیر رادیکال منفی خواهد شد. از آنجایی که نقش ذرات بهدامافتاده و غیرحرارتی در این مقاله مورد بررسی قرار می گیرد، بد نیست تا در اینجا به بررسی این ذرات برروی شبهپتانسیلهای ارائهشده در معادلات ۳۸ و ۳۹ بپردازیم. تعابیر فیزیکی که در مورد شکل ۲ بیان شد در مورد این شکل نیز صادق است. در V_1 شكل ۵–الف تأثير كميت b برروى شبه پتانسيل به صورت تابعی از ψ_1 رسم شده است. در این شکل در نظر گرفته شده است. همچنین مقدار U=1شبه پتانسیل در $0 = \frac{1}{2}$ برابر صفر است. همچنین در نیز مقدار آن بهازای یک ψ_1 مشخص برابر صفر $\psi_1 > 0$ است. در ضمن مشتق دوم تابع V_1 نیز مثبت است. مجموعه این عوامل باعث می شود که یک چاه پتانسیل در این شکل داشته باشیم. همان گونه که از این شکل مشخص است با افزایش کمیت b، ارتفاع چاه پتانسیل افزایش می یابد. از نظر فیزیکی این امر را می توان به این صورت تعبیر کرد که با افزایش کمیت b، تعداد ذرات بهدامافتاده در پلاسما بیشتر شده که این امر منجر به افزایش تعداد ذرات بهدامافتاده در چاهپتانسیل میشود.

مقایسه بین این شکل و شکل ۱ نشان می دهد که ار تباط مستقیمی بین افزایش دامنه موج سالیتون و ارتفاع چاه پتانسیل وجود دارد چراکه با افزایش کمیت d، دامنه موج سالیتون و ارتفاع چاه پتانسیل افزایش می یابد. همچنین در شکل ۵-ب تأثیر کمیت U برروی شبه پتانسیل V_1 به صورت تابعی از w رسم شده است. کمیت استفاده شده در این شکل 7.0 = d است. همان گونه از این شکل دیده می شود با افزایش سرعت موج سالیتون، عمق این صورت تعبیر کرد که با افزایش سرعت موج سالیتون، به دامنه موج افزایش می یابد. این رفتار را می توان به دامنه موج افزایش می یابد. این رفتار دا ین حالت انرژی دامنه موج افزایش می یابد (شکل ۲). در این حالت انرژی بیشتری به موج برانگیخته یونی خواهد رسید که باعث



(ب) شکل ۵. نمودار V_1 بر حسب ψ_1 برای مقادیر مختلف (الف) پارامتر b و (ب) U. کمیتهای استفاده شده در قسمت (الف) U = 1 و در قسمت (ب) ψ_1 محلف U_1 است.



(ب) شکل ٦. نمودار V_2 بر حسب ψ_2 برای مقادیر مختلف (الف) پارامتر b و (ب) U. کمیت استفاده شده در قسمت (الف) U_2 و در قسمت (ب) ψ_2 بر حسب U_2 بر حسب b = 0.31

تابع E_1 یک تابع یکنوا است. از این شکل نتیجه می گیریم که در غیاب ذرات غیرحرارتی و بهدامافتاده، انرژی کل بهازای یک مقدار مشخص $\chi b / w W$ ، برای 0 < w Wمثبت و بهازای 0 > w W مقادیر منفی خواهد داشت. در این حالت تنها ذرات آزاد برروی انرژی کل اثر می گذارند. در شکل ۷-ب و بهازای 0.41 = b = 0.41 تابع یک تابع زینی شکل خواهد بود. برخلاف قسمت (الف) در این حالت بهازای 0 < w W انرژی کل منفی خواهد بود. بهعبارتی در حضور ذرات غیر حرارتی و بهدامافتاده انرژی کل بیشتر مقادیر منفی خواهند داشت. دلیل این امر را نیز

در شکل ۷، نمودار سهبعدی E_1 بر حسب $\chi d / 1/W$ و 1_W رسم شده است. در قسمتهای (الف) و (ب)، تأثیر کمیت d و در قسمتهای (ج) و (د)، تأثیر کمیت U برروی E_1 رسم شده است. در ضمن در ترسیم این نمودارها از رابطه ۴۰ استفاده شده است. بهراحتی میتوان از این رابطه دید که بهازای (A / U, 0, 0) مشتق تابع E_1 بهازای از این رابطه دید که بهازای (A / 0, 2U) برابر با صفر خواهد شد. در ضمن تابع E_1 بهازای برابر با صفر خواهد شد. در ضمن تابع بهازای بود. همان گونه که از شکل ۷–الف مشخص است بهازای B = 0 با افزایش W_1 ، انرژی کل افزایش مییابد. در اینجا

، نمودار سهبعدی E_2 بر حسب $\psi_2 / d\chi$ و ψ_2 رسم شده است. در قسمتهای (الف) و (ب)، تأثیر کمیت b و E_2 در قسمتهای (ج) و (د)، تأثیر کمیت U برروی رسم شده است. در ضمن در ترسیم این نمودارها از رابطه ۴۱ استفاده شده است. بهراحتی می توان از این رابطه دید که بهازای $\left(0,\pm\sqrt{3U/C}
ight)$ مشتق تابع E_2 برابر با صفر $d\psi_2 / d\chi = 0$ بهازای E_2 بهازای ، $d\psi_2 / d\chi$ و U/C و $\psi_2 = 0$ نيز برابر صفر خواهد شد. همان گونه $\psi_2 = 0$ که از شکل ۸-الف مشخص است انرژی کل با افزایش ، در ابتدا کاهش یافته، به مقدار کمینه رسیده و ψ_2 در ادامه افزایش می یابد. از شکل ۸–ب مشخص است E_2 که در حالتی که b = 0.41 باشد، انرژی کل تغییر کرده به طوری که دارای دو مقدار کمینه می شود. مقایسه بین شکل های ۷–ب و ۸–ب نشان می دهند که شکل انرژی کل برای این دو حالت متفاوت است. بنابراین نتیجه می گیریم که انتخاب اولیه متغیرهای آرام در روش اختلال كاهش يافته مي تواند برروى شكل انرژى كل تأثير ىگذار د.

می توان با استفاده از شکل ۵–الف به دست آورد. از آنجایی که با افزایش کمیت b، عمق چاه پتانسیل افزایش مییابد سهم انرژی شبهپتانسیل بزرگتر از انرژی جنبشی بوده که باعث میشود تا انرژی کل منفی باشد. در اين حالت مي توان گفت سيستم پلاسمايي مقيد است. مقایسه بین شکل ۷–ج و ۷–د نشان میدهد که با افزایش سرعت موج، انرژی کل بیشتر مقادیر منفی خواهند داشت. دلیل این امر را نیز می توان از شکل ۵–ب تحقیق کرد چراکه با افزایش سرعت موج، عمق چاهپتانسیل افزایش یافته که نشاندهنده آن است که در اینحالت نیز سهم انرژی شبهپتانسیل بزرگتر از انرژی جنبشی بوده که باعث می شود تا انرژی کل منفی باشد. قسمت های (ب)، (ج) و (د) نشان میدهند که با توجه به شکل زینی یک کمینه مقدار برای انرژی کل انتظار داریم که در بالا مقدار آن به دست آمد. توجه به این نکته نیز ضروری است که در صورتی که کانتور نمودارهای فوق رسم شود (در اینجا برای سادگی از رسم آن صرفنظر شده است)، تمام مسیرهای کانتور نزدیک به $(0, 2U \, / \, A)$ هستند. در شکل



b = 0.41 (ج) b = 0.41 (ب) b = 0.41 (ب) b = 0 و b = 0 و b = 0.41 (ب) b = 0.41 (ج) U = 1.5 و U = 0.5



شکل ۸ نمودار سهبعدی E_2 بر حسب $\chi = 0$ و $\psi_2 / d\chi$ و $\psi_2 / d\chi$ و E_2 ه b = 0.41 (ب) b = 0.41 (ب) b = 0.41 (ب) b = 0.41 (ب) U = 1.5 U = 0.5

دست آمده در شکل ۸ در توافق خوبی با شکل ۶ است چراکه با افزایش تعداد ذرات به دام افتاده و غیر حرارتی و سرعت موج، ارتفاع چاه پتانسیل افزایش یافته و در نتیجه انرژی کل کاهش می یابد. در قسمت پایانی این بخش به بررسی نگاشت بازگشتی پوانکاره به دست آمده از معادلات ۲۲ و ۲۳ می پردازیم. در شکل ۹ تأثیر کمیت *U* برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره ($\chi h / l / \chi$ بر حسب معادلات ۲۱ و ۲۳ می پردازیم. در شکل ۹ تأثیر کمیت *U* برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره ($\chi h / l / \chi$ بر حسب معادلات ۲۱ و ۲۰ می پردازیم. در شکل ۹ تأثیر کمیت او ایر) رسم شده است. در قسمت (الف) 1 = *U* و در ψ_1 است مده در این شکل نیز برابر 0 = *d*، 2.0 = *f* و استفاده شده در این شکل نیز برابر 0 = *d*، 2.0 = *f* و است نمودار از یک نقطه شروع شده، یک سری مسیرهای شه دورهای را طی کرده و درنهایت در یک نقطه پایان همچنین از شکلهای ۸-ج و ۸-د دیده می شود که با افزایش سرعت موج سالیتونی، شکل انرژی کل تغییر کرده به صورتی که برای 0.5 U = U تقریباً یک مقدار کمینه وجود داشته (ناحیه قرمز رنگ) در حالی که برای 1.5 U = 0 دو مقدار کمینه یا دو ناحیه دره مانند وجود دارد. نکته دیگری که در مورد شکل ۸ دیده می شود این است که در قسمتهای (الف) و (ب) با افزایش کمیت d، بیشینه مقدار انرژی کل کاهش می یابد (مقدار انرژی از حدود ۲۰۰ به مقدار ۲۰ کاهش می یابد (مقدار انرژی از قسمتهای (ج) و (د) با افزایش کمیت U، بیشینه مقدار انرژی کل کاهش می یابد (مقدار انرژی از حدود ۲۵ به مقدار ۱۵ کاهش می یابد (مقدار انرژی از حدود ۲۵ به مقدار ۵۱ کاهش پیدا می کند). بنابراین نتیجه می گیریم که با افزایش ذرات به دامافتاده و غیر حرارتی و سرعت موج، ماکزیم انرژی کل کاهش می یابد. در ضمن نتایج به



شکل ۹. تأثیر کمیت U برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره ($\chi = 0$ بر حسب $\psi_1 + u$). در قسمت (الف) U = 1 و در قسمت (ب) U = 2. کمیتهای استفاده شده در این شکل بهصورت b = 0. b = 0 است.

افزایش مییابد. در شکل ۱۰ تأثیر کمیت f_0 برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره $(\chi / d\chi)$ بر حسب (ψ_1 / ψ_1) بر حسب (ψ_1 / ψ_1) بر حسب $f_0 = 0.05$ و در قسمت رسم شده است. در قسمت (الف) $f_0 = 0.25 = f_0$ و در نظر (ب) $f_0 = 0.15 = 0.15$ و در قسمت (ج) $f_0 = 0.25$ در نظر گرفته شده است. کمیت استفاده شده در این شکل برابر U = 2 و بقیه کمیتها نیز مشابه با شکل ۹ است.

همان گونه که از شکل مشخص است با افزایش دامنه شبه دوره ای، محدوده نگاشت بازگشتی پوانکاره افزایش می یابد. همچنین با افزایش کمیت f_0 ، چگالی خطوط چرخه پوانکاره کاهش می یابد. پایداری نگاشت نیز به طور واضح از این شکل دیده می شود. از نظر فیزیکی این شکل را می توان این گونه توضیح داد که توجه به معادلات ۴۲ و ۳۶، سمت راست این معادلات نقش چشمه را بازی می کند. با افزایش کمیت f_0 ، قدرت چشمه موردنظر افزایش می یابد. این امر باعث می شود که انرژی بیشتری از موج سالیتونی افزایش یابد. در نتیجه گستره نگاشت پوانکاره افزایش می یابد. در شکل ۱۱، تأثیر کمیت U برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره ($\chi D / 2 / M$ بر حسب (ψ) رسم شده است. در قسمت (الف) I = U و در قسمت (ب) 2 = U در نظر گرفته شده است. کمیت های استفاده

همچنین از این نمودار می توان دید که مقادیر ψ_1 و در یک بازه محدود شدهاند که نشان دهنده $d\psi_1/d\chi$ پایداری نگاشت بازگشتی پوانکاره است. برای مثال برای برای $0.5 < d\psi_1 / d\chi < 2.4$ و $-1.4 < \psi_1 < 1.4$ U = 1 $.0.5 < d\psi_1 / d\chi < 4.6$ $ext{ } -3.5 < \psi_1 < 3.5$ U = 2بهراحتی از این شکل دیده می شود که با افزایش سرعت موج، شکل پایداری نگاشت حفظ شده و محدوده چرخه نیز افزایش مییابد. نکته مهمی که باید درمورد آن صحبت کنیم این است که نگاشت بازگشتی پوانکاره را مى توان بەعنوان يك سيستم ديناميكى گسستە تعبير كرد. پایداری یک مدار تناوبی سیستم اصلی ارتباط نزدیکی با پایداری نقطه ثابت نگاشت بازگشتی پوانکاره مربوطه دارد. مدار تناوبی سیستم دینامیکی پیوسته پایدار است اگر و فقط اگر نقطه ثابت سیستم دینامیکی گسسته پایدار باشد. نکته دیگری که از شکل ۹ دیده میشود این است که با افزایش سرعت، چگالی نگاشت بازگشتی پوانکاره بیشتر میشود (خطوط به یکدیگر نزدیکتر میشوند) در اینحالت انتظار داریم که اگر از یک نقطه شروع کردیم، احتمال بازگشت سریع تر به این نقطه بیشتر شود. از نظر فیزیکی شکل بالا را می توان این گونه توضيح داد كه با افزايش كميت U، موج ساليتونى انرژى بیشتری کسب کرده و دامنه آن افزایش می یابد. در نتیجه گسترهای که برای نگاشت پوانکاره در نظر گرفته می شود

 $0.75 < \psi_2 > 2.5 < \psi_2 > 2.5 < \psi_2 > 2.5 < \psi_2 > 0.75 < 0.5 > 2 = 0.0.5$ یک نکته که در اینجا حائز اهمیت است این است این است برای این که یک سامانه دینامیکی به عنوان آشوبناک رده بندی شود، باید یکی از سه خاصیت زیر را دارا باشد. 1- باید نسبت به شرایط اولیه حساس باشد. 1- باید از نظر توپولوژیکی متعدی باشد و ۳- باید مدارهای متناوب چگال داشته باشد(هاسل بلات و آناتول، مدارهای متناوب چگال داشته باشد(هاسل بلات و آناتول، شرط ۳ برای این شکل دیده می شود چون شرط ۳ برای این شکل برقرار است پس سیستم شرط ۳ برای این شکل دراه دارای چگالی بیشتری می شود.

شده در این شکل نیز برابر 0.31 = 0.3 و $f_0 = 0.2$ هستند. همان گونه که از شکل مشخص است با افزایش سرعت U، نمودار از حالت دو چرخهای (دو حلقهای) به تک چرخهای (حلقهای) کاهش پیدا می کند. در حقیقت این گونه می توان بیان کرد که برای 1 = U، نگاشت بازگشتی پوانکاره حالت شبه پایدار بوده که با افزایش سرعت موج به حالت پایداری می رسد. به راحتی می توان نشان داد که برای مقادیر سرعت موج بزر گ تر از بایداری بیشتر می شود. نکته دیگری که از این شکل دیده می شود این است که برای مثال برای 1 = U،



شکل ۱۰. تأثیر کمیت f_0 برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره ($\chi \chi$) و $d\psi_1 / d\chi$ بر حسب $(\psi_1 + \omega_1)$. در قسمت (الف) $f_0 = 0.05$ ، در قسمت (ب) $f_0 = 0.15$ در قسمت (ت) قسمت (ج) $f_0 = 0.25$ هست (ج) قسمت (ج) $f_0 = 0.25$ هست (ج) فرید (ج) است.



U = 2 (ب). در قسمت (الف) U = 1 و در قسمت (ب). در قسمت (الف) U = 1 و در قسمت (ب) U = 2. کمیتهای استفاده شده در این شکل بهصورت b = 0.31 (a) b = 0.2 (b) $f_0 = 0.2$ (b) کمیتهای است.

زدن چرخه نگاشت بازگشتی پوانکاره، این خط افقی حتماً نمودار را در یک نقطه قطع خواهد کرد که از ویژگیهای نگاشت بازگشتی پوانکاره است.

یک نکته دیگری که در اینجا وجود دارد این است که نتایج به دستآمده در این مقاله را با نتایج تجربی مقایسه کنیم. برای این منظور فرض می کنیم که دمای الكترون ها برابر 7eV باشد. در این صورت سرعت یونی صوتی برابر S / 25.9km / s خواهد شد. از آنجایی که کمیت U به صورت نسبت سرعت موج به سرعت يونى صوتى تعريف مىشود و براى $2 \ge U \ge 0.5$ ، سرعت موج در بازه 13km / s ≤ v' ≤ 52km / s قرار دارد. در صورتی که چگالی ذرات برابر ³-1.8*cm* باشد ميدان الكتريكي نيز تقريباً برابر m / 5mV به دست میآید. این نتایج در توافق خوبی با دادههای تجربی به دست آمده از ماهواره وایکینگ سوئدی و فرجا است (بوستروم ۱۹۹۲ و داونر و همکاران ۱۹۹۴). در ضمن با استفاده از اعداد و ارقام داده شده، طول دبای نیز برابر 15m خواهد بود. دادههای تجربی به دست آمده از ماهوارههای 3-S3 نشان میدهند که پلاسمای شفق قطبی در محدوده $v \leq 50 km/s$ قرار دارد. همچنین دادههای ماهواره وایکینگ نشان میدهند که سرعت موج سالیتونی در محدوده s – 50km/s قرار دارد (ردی و لاخینا، (1991).

در شکل ۱۲ تأثیر کمیت @ برروی نگاشت بازگشتی پوانکارہ ($\psi_2 / d\chi$ بر حسب ψ_2 رسم شدہ است. در قسمت (الف) $\omega = 2.5 = \omega$ و در قسمت (ب) $\omega = 2.5 = \omega$ در نظر گرفته شده است. کمیتهای استفاده شده در این شکل نیز برابر U = 2، $f_0 = 0.2$ ، b = 0.31 هستند. همان گونه که از شکل دیده می شود با افزایش فرکانس شبهدورهای، چرخه از حالت پایدار خارج شده و به حالت شبه پايدار ميل مي کند. در اين حالت محدوده ψ_2 و نیز بزرگ تر می شود. دلیل فیزیکی این امر این $d\psi_2/d\chi$ است که مشابه با همان چیزی که در بالا بیان شد، عبارت سمت راست معادله ۴۳ نشاندهنده چشمه است. این چشمه بهصورت نوسانی بوده به صورتی که فرکانس ω نوسانات برابر با ω است. در این صورت با افزایش فركانس نوسانات چشمه افزايش مىيابد. اين امر باعث میشود تا موج سالیتونی نیز خاصیت نوسانی پیدا کرده و فركانس نوسانات موج نيز افزايش يابد. در نتيجه انتظار داریم که نگاشت بازگشتی پوانکاره نیز متأثر از کمیت @ بوده به صورتی که تعداد چرخههای نگاشت بازگشتی با فرکانس چشمه رابطه داشته باشد. همچنین از این شکل دیده میشود که چگالی خطوط نگاشت پوانکاره با افزایش فرکانس کاهش می یابد. در اینجا باید به این نکته نیز اشاره کنیم که در هریک از شکل های ۹–۱۲، اگر یک خط افقی رسم کنیم که نمودار را قطع کند در هر بار دور



. $\omega = 12.5$ (ب میت ω برروی نگاشت بازگشتی پوانکاره ($\chi_2 / d\chi$ بر حسب ψ_2). در قسمت (الف) $\omega = 2.5$ و در قسمت (ب $\omega = 12.5$. کمیتهای استفاده شده در این شکل بهصورت b = 0.31 (a) b = 0.3 و $f_0 = 0.2$ است.

۶. نتیجه گیری

در این کار، اثر الکترون،های غیرحرارتی و بهدامافتاده و سرعت موج برروی امواج سالیتونی یونی صوتی و پدیده آشوب و پایداری آن در پلاسمای شتابدار شفق قطبی مطالعه شد. با استفاده از معادلات پیوستگی، انتقال تکانه و پواسون و با در نظر گرفتن چگالی الکترون،ها بهصورت تابع توزيع كايرنز-گورويچ، معادلات KdV و KdV تغيير شکلیافته بهدست آمده و جوابهای سالیتونی آن مورد بررسی قرار گرفت. معادلات KdV و KdV تغییر شکل یافته با یک عامل شبهدورهای جفت شده است تا به بررسی پدیده آشوب و پایداری آن در نواحی شفق قطبی پرداخته شود. نتایج نشان دادند که با افزایش کمیت b و ، اندازه دامنه میدان افزایش یافته و عمق چاه پتانسیل Uبیشتر میشد. این نتایج همدیگر را تأیید میکردند. همچنین به این نتیجه رسیدیم که برای هردو معادله غيرخطي، جوابها مي توانند به صورت ساليتونهاي رقیقشونده یا تراکمی وجود داشته باشند. نمودارهای سهبعدی انرژی مکانیکی کل نیز برای مقادیر مختلف b و برای دو تابع ψ_1 و ψ_2 رسم شدند. نتایج برای Uاین حالت نیز نشان دادند که برای انرژی کل E₁، با افزایش کمیت b، انرژی از حالت یکنوا خارج شده و به

حالت زینی میرسد. این امر در مورد افزایش سرعت موج نیز تقریباً مشاهده شد. همچنین دیده شد که انرژی کل E_2 برای مقادیر مختلف b و U متفاوت از نمودار انرژی کل E₁ است. نمودارهای نگاشت بازگشتی پوانکاره وجود یک چرخه بسته را تأیید کردند که نشاندهنده پدیده آشوب در این پلاسماها بود. نتایج این قسمت نیز نشان دادند که برای سالیتون های با تابع ψ_1 ، با افزایش کمیت U ناحیه چرخه نگاشت بازگشتی پوانکاره افزایش مییابد. در ضمن خطوط نگاشت بازگشتی پوانکاره نیز در اینحالت دارای تمرکز بیشتری می شدند. برای سالیتون های با تابع ψ_2 ، با افزایش سرعت موج، نگاشت بازگشتی پوانکاره از حالت شبهپایدار به حالت پایدار میل می کرد. همچنین با افزایش فرکانس شبهدورهای، نگاشت بازگشتی پوانکاره از حالت پایدار به حالت شبهپایدار میل کرده بهطوری که چرخه تبدیل به دو چرخه با همپوشانی مشخص خواهد رسید. در نهایت به این نتیجه رسیدیم که با استفاده از اعداد و ارقام واقعی، سرعت موج در بازه s / 13km / s ≤ v' ≤ 52km / s، ميدان الكتريكي تقريباً برابر 5mV / m و طول دبای نیز برابر 15m خواهد بود. نتایج بهدستآمده در توافق خوبی با نتایج به دستآمده از

فضا، ۴۴ (۲)، ۳۵۱–۳۶۱.

- Abdikian, A., 2017, Modulational instability of ion-acoustic waves in magnetoplasma with pressure of relativistic electrons. Phys. Plasmas 24, 052123.
- Abdikian, A. R., Saha A. and Alimirzaei, S., 2020, Bifurcation analysis of ion-acoustic waves in an adiabatic trapped electron and warm ion plasma. J. Taibah Univers. Sci. 14, 1051-1058.
- Annou, K., 2015, Ion-acoustic solitons in plasma: an application to Saturn's magnetosphere. Astrophys. Space Sci. 357, 163.
- Bara, D., Djebli, M. and Bennaceur-Doumaz, D., 2014, Combined effects of electronic trapping and non-thermal electrons on the expansion of laser produced plasma into vacuum. Laser Part. Beams 32, 391-398.
- Bernstein, I. B., Green, J. M. and Kruskal, M. D., 1957, Exact nonlinear plasma oscillations. Phys. Rev. 108, 546-550.
- Bostrom, R., 1992, Observations of weak double layers on auroral field lines. IEEE Trans. Plasma Sci. 20, 756-763.
- Cairns, R. A., Mamum, A. A., Bingham, R., Boström, R., Dendy, R. O., Nairn, C. M. and Shukla, P. K., 1995, Electrostatic solitary structures in non-thermal plasmas. Geophys. Res. Lett. 22, 2709-2712.
- Choi, C. R., Lee, D.-Y. and Kim, Y., 2006, The ion acoustic solitary waves and double layers in the solar wind plasma. J. Astron. Space Sci. 23, 209-216.
- Das, G. C. and Paul, S. N., 1985, Ion-acoustic solitary waves in relativistic plasmas. Phys. Fluids, 28, 823-825.
- Das, T. K., Ali, R. and Chatterjee, P., 2017, Effect of dust ion collision on dust ion acoustic waves in the framework of damped Zakharov-Kuznetsov equation in presence of external periodic force. Phys. Plasmas 24, 103703.
- Dovner, P. O., Eriksson, A. I., Bostrom, R. and B. Holback, 1994, Freja Multiprobe observations of electrostatic solitary structure. Geophys. Res. Lett. 21, 1827-1830.
- El-Labany, S. K., El-Taibany, W. F. and Zedan, N. A., 2017, Modulated ion acoustic waves in

ماهوارههای وایکینگ، فرجا و 3–33 برای پلاسماهای شفق قطبی است.

مراجع

a plasma with Cairns-Gurevich distribution. Phys. Plasmas 24, 112118.

- Esfandyari-Kalejahi, A., Kourakis, I. and Shukla, P. K., 2008, Ion-acoustic waves in a plasma consisting of adiabatic warm ions, nonisothermal electrons, and a weakly relativistic electron beam: linear and higherorder nonlinear effects. Phys. Plasmas 15, 022303.
- Ghosh, B., 1989, A second-order theory for electron plasma solitary waves in a cylindrical waveguide. Contrib. Plasma Phys. 29, 125-134.
- Ghosh, S. S. and Lakhina, G. S., 2004, Anomalous width variation of rarefactive ion acoustic solitary waves in the context of auroral plasmas. Nonlinear Proc. Geoph. 11, 219-228.
- Gurevich, A. V., 1968, Distribution of captured particles in a potential well in the absence of collisions. Sov. Phys. JETP 26, 575-580.
- Hakimi Pajouh, H. and Abbasi, H., 2002, Modulational instability of the electron cyclotron waves in an adiabatic wave-particle interaction. Plasma Phys. 7, 112-114.
- Hasselblatt, B. and Anatole K., 2003, A First Course in Dynamics: With a Panorama of Recent Developments. Cambridge University Press.
- Hossen, M. R. and Mamun, A. A., 2014, Electrostatic solitary structures in a relativistic degenerate multispecies plasma Braz. J. Phys. 44, 673-681.
- Hossen, M. R., Ema, S. A. and Mamun, A. A., 2014, Nonplanar shock structures in a relativistic degenerate multi-species plasma. Commun. Theor. Phys. 62, 888–894.
- Hosen, B., Shah, M. G., Hossen, M. R. and Mamun, A. A., 2017, Ion-acoustic solitary waves and double layers in a magnetized degenerate quantum plasma. IEEE Trans. Plasma Sci. 45, 3316-3327.
- Louarn, P., Roux, A., de Feraudy, H. and Le Queau, D., 1990, Trapped electrons as a free energy source for the auroral kilometric radiation. J. Geophys. Res. 95, 5983-5995.

- Mahmood, S. and Akhtar, N., 2008, Ion acoustic solitary waves with adiabatic ions in magnetized electron-positron-ion plasmas. Eur. Phys. J. D 49, 217-222.
- Main, D. S., Newman, D. L. and Ergun, R. E., 2006, Double layers and ion phase-space holes in the auroral upward-current region, Phys. Rev. Let., 97, 185001.
- Main, D. S., Newman, D. L., Scholz, C., and Ergun, R. E., 2012, Ion acoustic solitons in Earth's upward-current region. Phys. Plasmas 19, 072905.
- Naeem, I., Ali, S., Irfan, M. and Mirza, A. M., 2020, Ion-acoustic shocklets in F-region of ionosphere with non-Maxwellian electrons. Phys. Lett. A 384, 126568.
- Ouazene, M. and Amour, R., 2019, Dust acoustic solitons in a dusty plasma with Cairns– Gurevich distributed ions. Astrophys. Space Sci. 364, 1-8.
- Pakzad, H. R., 2011, Ion acoustic solitons of KdV and modified KdV equations in weakly relativistic plasma containing nonthermal electron, positron and warm ion. Astrophys. Space Sci. 332, 269–277.
- Reddy, R. V. and Lakhina, G. S., 1991, Ion acoustic double layers and solitons in auroral plasma. Planet. Space Sci. 39, 1343-1350.
- Reddy, R. V., Lakhina, G. S. and Verheest, F., 1992, Ion-acoustic double layers and solitons in multispecies auroral beam-plasmas. Planet. Space Sci. 40, 1055-1062.
- Rufai, O. R., Bharuthram, R., Singh, S. V. and Lakhina, G. S., 2014, Ion acoustic solitons and supersolitons in a magnetized plasma with nonthermal hot electrons and Boltzmann cool electrons. Phys. Plasmas 21, 082304.
- Rufai, O. R., Bharuthram, R., Singh, S. V. and Lakhina, G. S., 2015, Effect of excess superthermal hot electrons on finite amplitude ion-acoustic solitons and supersolitons in a magnetized auroral plasma. Phys. Plasmas 22, 102305.
- Rufai, O. R., Bharuthram R., Singh, S. V. and Lakhina, G. S., 2016, Obliquely propagating

ion-acoustic solitons and supersolitons in four-component auroral plasmas. Adv. Space Res. 57, 813-820.

- Saha, A. and Chatterjee, P., 2014a, Bifurcations of ion acoustic solitary waves and periodic waves in an unmagnetized plasma with kappa distributed multi-temperature electrons, Astrophys. Space Sci., 350, 631-636.
- Saha, A. and Chatterjee, P., 2014b, Bifurcations of ion acoustic solitary and periodic waves in an electron-positron-ion plasma through nonperturbative approach, J. Plasma Phys., 80, 553-563.
- Saha, A. and Tamang, J., 2017, Qualitative analysis of the positron-acoustic waves in electron-positron-ion plasmas with κ deformed Kaniadakis distributed electrons and hot positrons. Phys. Plasmas 24, 082101.
- Saha, A., Ali, R. and Chatterjee, P., 2017, Nonlinear excitations for the positron acoustic waves in auroral acceleration regions. Adv. Space Res. 60, 1220-1236.
- Sahu, B., 2010, Positron acoustic shock waves in planar and nonplanar geometry. Phys. Scr. 82, 065504.
- Schamel, H., 1979, Role of trapped particles and waves in plasma solitons-theory and application. Phys. Scr. 20, 306-316.
- Sultana, S., 2018, Ion acoustic solitons in magnetized collisional non-thermal dusty plasmas. Phys. Lett. A 382, 1368-1373.
- Temerin, M., Cerny, K., Lotko, W. and Mozer, F. S., 1982, Observations of double layers and solitary waves in the auroral plasma. Phys. Rev. Lett. 48, 1175-1179.
- Tribeche, M., Aoutou, K., Younsi, S. and Amour, R., 2009, Nonlinear positron acoustic solitary waves. Phys. Plasmas 16, 072103.
- Tsallis, C., 1988, Possible generalization of Boltzmann-Gibbs statistics. J. Stat. Phys. 52, 479–487.
- Washimi H. and Taniuti T., 1966, Propagation of ion-acoustic solitary waves of small amplitude. Phys. Rev. Lett. 17, 996-998.

Effect of non-thermal and trapped electrons on solitary waves and chaos in auroral acceleration regions

Hashemzadeh Dehaghani, M.*

Assistant Professor, Department of Plasma Physics and Basic Particle, Faculty of Physics, Shahrood University of Technology, Shahrood, Iran

(Received: 30 Oct 2021, Accepted: 19 April 2022)

Summary

In this paper, using the reductive perturbation method, the propagation of nonlinear solitary waves and chaos phenomenon and its stability were studied in auroral acceleration regions in the presence of electrons with the Cairns-Gurevich distribution function. Using the continuity, momentum transfer, and Poisson equations, and considering the density of electrons as the Cairns-Gurovich distribution function, and using two different models, Korteweg-De Vries (KdV) and modified KdV equations were obtained. It was shown that the solutions of these equations are in the form of solitary waves. The effect of non-thermal and trapped electrons and wave velocity on these waves were studied. In the next section, pseudo-potentials and total mechanical energy are obtained. Considering a quasi-periodic factor, KdV and modified KdV equations were reviewed and the chaos and its stability were studied in the auroral acceleration regions. Results showed that by increasing the wave velocity and nonthermal and trapped parameters, the size of the field increased, and the depth of the potential well was also increased. These results confirmed each other. It was indicated that in the case of b=0, this distribution function became as the Maxwellian distribution function. In the case b>0, in addition to free particles, the trapped and non-thermal particles also affect the distribution function. In this case, the width of the distribution function became larger, which indicated that the more energetic electrons existed in this case. It is also concluded that for both nonlinear equations, the solutions can exist in the form of rarefactive and compressive solitons. Three-dimensional graphs of total mechanical energy were also plotted for different values of the wave velocity and nonthermal and trapped parameters. Results for this case also showed that for the total energy of E_1 , by increasing the b parameter, the energy deviated from the uniform function and reached the saddle state. It was also shown that the wave velocity was similar to the b parameter. It was found that for different values of U and b parameters, the behavior of the total energy of E_2 was different from the total energy diagram of E_1 . Poincaré return mapping diagrams confirmed the existence of a closed cycle indicating chaos in these plasmas. Results of this section also showed that for solitons with function ψ_1 , by increasing the U parameter, the Poincaré return mapping cycle region increased. Poincaré return mapping lines were also more focused in this case. For solitons with ψ_1 functions, by increasing the wave velocity, Poincaré's return map goes from a quasi-stable state to a stable state. By increasing the quasi-periodic frequency, the Poincaré return map goes from steady-state to quasi-steady state so that a cycle converts to two cycles with a certain overlap. Finally, it was concluded that using real parameters, the wave velocity was in the interval 13km/s<v'<52km/s and the electric field was approximately 5mV/m and the Debye length became 15m. It was also concluded that the results of the recent work were in good agreement with the results obtained from the Viking, Freja and S3-3 satellites.

Keywords: Reductive perturbation method, Soliton waves, Cairns-Gurevich distribution function, Chaos phenomenon, Poincaré return map, Auroral acceleration regions.

* Corresponding author: