

مجلهٔ پژوهش فیزیک ایران، جلد ۱۱، شمارهٔ ۱، بهار ۱۳۹۰



hhpajouh@live.com:

(دریافت مقاله: ۱۳۸۹/۴/۱۴ ؛ دریافت نسخهٔ نهایی: ۱۳۸۹/۲/۲۰)



پلاسما شده است. قوانین بنیادی حاکم بر رفتار پلاسما، قوانین نیوتن و ماکسول، به خوبی شناخته شدهاند، اما به کارگیری این قوانین برای یک سیستم پیچیده شامل حدود ^{۱۰}۲۲ (یا بیشتر) ذره، ممکن نیست. به علاوه، انجام آزمایش های ضروری، سخت و اغلب گران است؛ زیرا نزدیکترین پلاسمای طبیعی به ما، یونسفر کره زمین است که از هشتاد کیلومتری سطح زمین شروع شده و به طرف بالا ادامه مییابد. بنابراین، عملیات

پلاسما، هنگام آزمایش، معمولا" رفتاری غیرخطی و آشفته دارد که نتیجه برهمکنش همزمان تعداد زیاد مدهای مختلف جمعی آن است. درک چگونگی رسیدن پلاسما به حالتی که ما مشاهده میکنیم، فرای توانایی محاسبات امروز بشر است. البته رشد بسیار سریع قدرت رایانهها در نیمقرن گذشته منجر به گسترش سومین روش مطالعه کلیه علوم و بهویژه فیزیک محاسباتی در

جستجو باید از طریق فضاپیماها انجام شود. از سوی دیگر، دستیابی به شرایط پلاسمای دلخواه در آزمایشگاه، نیازمند ساخت دستگاههایی با ابعاد بزرگ است. وجود چنین مشکلاتی سبب شده شبیهسازی رایانهای پلاسما جایگاه ویژهای در مطالعهٔ این محیط پیچیده کسب کند که به پیشرفتهای چشمگیری در بخشهای مختلف به ویژه مطالعهٔ شتابدهندههای پلاسمایی در سالهای اخیر نیز منجر شده است.

امروزه ذرات را با سرعت نزدیک به سرعت نور و با انرژیهای حدود یک تریلیون الکترونولت در شتابدهندههای کوچک و بزرگ شتاب میدهند. حجم و ابعاد شتابدهندهها از حدود یک متر تا یک شهر جهت حل پیچیدهترین موضوعات از فیزیک ذرات بنیادی تا کاربردهای پزشکی، صنعتی، زیست محیطی و نانوتکنولوژی را شامل می شود. از این رو در سالهای اخیر، شتابدهنده های جدید مانند شتابدهنده های پلاسمایی، که نسبت به شتابدهنده های رایج RF با ابعاد چند ده کیلومتر و هزینه ساخت بیلیون ها دلار، کوچکتر و ارزان تر هستند، بسیار مورد توجه قرار گرفتهاند.

شتابدهندههای رایج RF دو محدودیت عمده دارند:

۱. ساخت مولدهای پر توان برای تولید امواج RF پر شدت

۲. آستانه شکست الکتریکی ناشی از تخریب ساختار فلزی موجبر.

با توجه به این محدودیتها، حداکثر گرادیان شتابدهی، به کمتر از MeV/m ۱۰۰ محدود خواهد شد. برای غلبه بر این محدودیتها، روشهای شتابدهی جایگزین، کشف شده است[۱] که یکی از آنها روش استفاده از پلاسماست؛ زیرا پلاسما محیطی یونیزه است و قادر به تحمل میدانهای الکتریکی بسیار قوی است و لذا با این محدودیتها مواجه نیست. می توان نشان داد موج پلاسما قادر به تولید میدان الکتریکی:

 $E_z \frac{V}{m} \sim \Im \sqrt{n_s} \mathrm{cm}^{-\tau} , \qquad (1)$

که در آن ، *n* چگالی پلاسما است. مثلا^۳ یک پلاسما با چگالی ^۳ - ۱۰^{۰۸}cm می تواند میدان الکتریکی از مرتبهٔ ۱۰۰ GeV/m تولید کند که حداقل ۳ مرتبهٔ بزرگی بزرگتر از شتابدهنده های خطی رایج است. تولید چنین میدان الکتریکی قوی توسط موج پلاسما به روش های گوناگونی ممکن است [۲

و ۳] از جمله روش CPA⁽ [۴] که در سال ۱۹۸۸ توسط جرارد مورو و دونا استریکلند در دانشگاه راچستر شهر نیویورک کشف شد. CPA روشی است برای تقویت پالس لیزر بسیار کوتاه از مرتبهٔ فمتو ثانیه: ^{۵۵–۱}۰ تا شدتهای اپتیکی بسیار بالا از مرتبهٔ پتا وات: ^۲ رو¹⁰ (۱۰^۹)، بدون هرگونه اعوجاج غیر خطی یا تخریب اپتیکی پالس. به همین دلیل، با کشف CPA، استفاده از لیزرهای با توان در حد ۳ TW به سرعت گسترش یافت.

از این رو، امروزه لیزرهای به نسبت کم هزینه ولی از مرتبه چندین TW در دسترس هستند و می توانند برای برانگیختن یک موج پلاسما که به موج دنباله^۲، (LWF)^۳ معروف است استفاده شوند. اگر یک پالس لیزر چند TW به پلاسما تابیده شود، یک شدت از مرتبهٔ ۲⁻¹ ^{NW}/_{cm} می شود و در این شرایط، الکترونهای پلاسما مجبور به حرکت با سرعت نسبیتی می شوند. اگر طول پالس تقریبا" برابر طول موج پلاسما م

در این شتاب دهنده های کوچک اما کارآمد، از طریق مکانیزم های مختلف، امواج پلاسمای قوی با دامنهٔ بلند، با سرعت فاز نزدیک به سرعت نور برانگیخته می شوند. موج پلاسما، که در واقع یک اختلال چگالی الکترونی پلاسماست، موج طولی الکتروستاتیک می باشد؛ یعنی میدان الکتریکی نوسانی وابسته به آن، طولی و در جهت انتشار موج است. بنابراین با استفاده از این میدان الکتریکی، می توان یک الکترون را تا انرژی های بسیار بالا شتاب داد. انتقال موثر انرژی از موج پلاسما به الکترون وقتی صورت می گیرد که سرعت الکترون نسبیتی و سرعت فاز موج، تقریبا" برابر باشند. با استفاده از یک پلاسمای کم چگال³، که در آن سرعت فاز موج پلاسمای تولید شده به وسیله لیزر بسیار نزدیک به سرعت نور است، ایس

- ۲. Wakefield
- ۳. Laser WakeField
- Under Dense Plasma

^{1.} Chirped-Pulse Amplification

قادر به شتاب دادن الکترون های نسبیتی تزریق شده به پلاسماست و اگر دامنه موج، به اندازهٔ کافی، برای به دام انداختن الکترون های پلاسما بزرگ باشد، می تواند الکترون های پلاسما را نیز شتاب دهد که در این مقاله به بررسی شتاب گرفتن الکترون های پلاسما پرداخته شده است.

در شتابدهنده های لیزر- پلاسمایی، عامل فیزیکی تولید موج دنباله پلاسما، نیـروی گرانـروی مـوج لیـزر اسـت کـه از وجود یک گرادیان در پروفایل شدت لیزر ناشی می شود. این نيرو الكترونها را در نيمهٔ جلوبي يك پالس ليزر كه در آن گرادیان شدت منفی است به سمت جلو و در نیمهٔ عقبی پالس به سمت عقب می راند و درنتیجه، باعث جدایش بار در پلاسما می شود. این جدایش بار، مستقل از طول موج و با فرکانس الكتروني پلاسما $arphi_{pe}$ نوسان ميكند، بنابراين سرعت فاز مـوج پلاسما vp، مي تواند هر مقدار دلخواهي باشد. از آنجا كه پالس لیزر، در یک پلاسمای رقیق، با سرعت گروه $v_{g} pprox c$ منتشر می شود، می تواند با ایجاد اختلال چگالی در پلاسما، در پشت سر خود موجى از نوسانات الكتروني پلاسما بر جاي گذارد كه سرعت فازى تقريبا" برابر سرعت گروه ليـزر خواهـد داشـت. انتشار پالس لیزر در پلاسما و تولید موج دنبالـه پلاسـما بـسیار شبیه حرکت یک کشتی یا قایق موتوری و تـشکیل امـواجی بـر روی آب در پشت آنهاست. به این امواج و اثری کـه کـشتی یـا قایق طی حرکت خود در آب بر جای می گذارد، دنبالـه گفتـه می شود و لذا امواج پلاسمای تولید شده با پالس لیزر را امواج دنبالة پلاسما مي نامند.

در این مقاله ابتدا به بررسی برهم کنش لیزر-پلاسما و تولید امواج دنباله توسط لیزر پر قدرت کوتاه در پلاسمای کم چگال و شتاب دهی الکترونها و سپس به بررسی شبیهسازی ذره در جعبه به تفسیر پرداخته شده است. مراحل کد دو بعدی الکترومغناطیسی نسبیتی شده برای مشاهدهٔ پدیدهٔ شتاب گرفتن الکترونها به همراه نتایج شبیهسازی تولید موج دنباله و شتاب گرفتن الکترونها آورده شده است.

برهم کنش باریکه های لیزر پرتوان با پلاسما در بسیاری از پدیده های موج - ذره ای اهمیت بسیار دارد. این پدیده ها هنگامی قابل مشاهده اند که توان لیزر آن قدر زیاد باشد که بتواند سبب سرعت ارتعاشی الکترون^۲ نسبیتی شود. برخی فرآینده ای قابل توجه در برهم کنش لیزر – پلاسما عبارتند از: هدایت نوری^۳ نسبیتی باریکهٔ لیزر [۶] و [۷]، برانگیختگی تابش همدوس در فرکانس پایهٔ هارمونیکه ای لیزر، تولید امواج پلاسمای با دامنه بزرگ [۵ و ۸] و شتاب دهی تک ذره ای در یک پالس لیزر^۴.

امروزه، فیزیک لیزر در شناخت میدان های الکترومغناطیسی همدوس، شناخت ساختار الکترونیکی مواد، و برهم کنش های میان میدان های الکترومغناطیسی و مواد (گازها، جامدات، مایعات و پلاسما) نقش عمده ای ایفا میکند. هر تابش لیزر با چهار پارامتر پایهٔ زیر مشخص می شود: طول موج κ ، زمان پالس τ ، شدت I و توان P. در فیزیک لیزر کلاسیک، که مربوط به حدود چهل سال پیش است، محدودهٔ پارامترها بدین شرح است: κ من می می می می مود می مراح می

 $\tau > 1 \text{ s},$ $I < 10^{16} \text{ W/}_{\text{cm}},$ $P < 10^{4} \text{ W}.$ $P < 10^{4} \text{ W}.$ $R = 10^{10} \text{ K}.$ $P < 10^{4} \text{ W}.$ $R = 10^{10} \text{ cm},$ $P < 10^{10} \text{ cm},$ $10^{-7} \text{ ps} < \tau < 10^{10} \text{ cm}.$ $10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}} < I < 10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}},$ $10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}} < I < 10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}},$ $10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}} < I < 10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}},$ $10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}} < I < 10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}},$ $10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}} < I < 10^{10} \text{ W/}_{\text{cm}},$ $10^{10} \text{ W} < P < 10^{10} \text{ W}.$ $2^{10} \text{ cm} = 10^{10} \text{ cm}.$ $2^{10} \text{ cm} = 10^{10} \text{ cm}.$ $1^{10} \text{ cm} = 10^{10} \text{ cm}.$ $1^{10} \text{ cm} = 10^{10} \text{ cm}.$ $1^{10} \text{$

4. Single-Particle Acceleration

1. Pondermotive Force

Y. Electron Quiver Velocity

۳. Optical Guiding

٩٠

و فاکتور نسبیتی نیز از رابطه زیر بهدست میآید:

$$\gamma = \sqrt{1 + \frac{I}{I_r}} . \tag{(*)}$$

پیداست هنگامی اثرات نسبیتی وارد می شود که شدت تابش الکترومغناطیسی با شدت نسبیتی I_r قابل مقایسه باشد.

در برهم کنش لیزر-پلاسما نیروهای الکترودینامیکی وجود دارند که به نیروهای غیر خطی معروف هستند. نیروی گرانروی [۴] در سال ۱۸۴۵ توسط کلوین کشف شد که به چگالی نیروی f_k که در یک محیط دی الکتریک با ضریب شکست n ($F_k = n^r$) که در یک محیط دی الکترید با ضریب باعث ایجاد قطبش q می گردد، اطلاق می شود.

در واقع منشأ فیزیکی تولید امواج دنبالهٔ پلاسما در شتابدهنده های لیزر-پلاسمایی همین نیروی گرانروی است. این نیرو که نتیجهٔ وجود یک گرادیان شدت در میدان نور لیزر است، بسیاری از تحولات غیر خطی در پلاسما را ایجاد میکند.

. .

انتشار یـک مـوج الکترومغناطیـسی در یـک پلاسـما بـا رابطـهٔ پاشندگی زیر توصیف میشود [۱۰]:

 $\omega^{\mathsf{Y}} = k^{\mathsf{Y}} c^{\mathsf{Y}} + \omega_{pe}^{\mathsf{Y}}, \qquad (\mathsf{Y})$

که در آن ۵ فرکانس پالس فرودی، k عدد موج پالس فرودی، c سرعت نور در خلأ و φ_{pe} فرکانس الکترونی پلاسما میباشد. با توجه به رابطهٔ پاشندگی بالا، سرعت های فاز و گروه موج الکترومغناطیسی در پلاسما به صورت زیر نوشته می شوند:

$$v_{ph} = c \left(1 - \frac{\omega_{pe}^{\gamma}}{\omega^{\gamma}} \right)^{-\gamma_{\gamma}} = c \frac{kc}{\omega} = cn^{-\gamma}, \qquad (\Delta)$$

$$v_g = c \left(\gamma - \frac{\omega_{pe}}{\omega^{\mathsf{Y}}} \right)^{\mathsf{Y}} = c \frac{\omega}{kc} = cn \quad , \tag{9}$$

$$n = \sqrt{1 - \frac{\omega_{pe}^{\mathsf{r}}}{\omega^{\mathsf{r}}}}, \qquad (\mathsf{V})$$

که در آن n ضریب شکست پلاسـما اسـت. در حـالتی کـه هاست، n<۱ می شود و نور با سـرعت فـاز و گـروه ها مو

فوق در پلاسما منتشر می شود. اما در حالت $\omega < \omega_{pe}$ ضریب شکست کاملا موهومی می شود که در این حالت حرکت جمعی به قدری قوی است که مانع انتشار نور در این محیط می گردد. چگالی بحرانی (n_{cr})، به صورت چگالی متناظر با $\omega_{pe} = \omega$ تعریف می شود:

$$n_{cr} = \frac{m_e \omega_{pe}}{\epsilon \pi e^{\gamma}},\tag{A}$$

بدین صورت یک طبقه بندی بر حسب چگالی پلاسـما در بـرهم کنش لیزر-پلاسما به وجود می آید. اگر $n_{cr} > n_e$ باشد، پلاسـما کم چگال و اگر $n_{cr} < n_e$ باشد، پلاسما پر چگال نامیده می شود.

• •

وش های گوناگونی برای تحریک امواج پلاسما به وسیلهٔ لیـزر
. شتاب دادن الکترونها وجود دارد که از جمله:
۸. استفاده از موج زنش دو پالس لیزر بلند با اختلاف فرکانس
(PBWA)
$$\omega_{1} - \omega_{7} = \omega_{p}$$

۲. استفاده از یک پالس پر شدت خود مدوله شده (SM-LWFA)'.

- ۳. استفاده از چند پالس پشت سر هم برای تولید تـشدیدی یک موج پلاسما (RLPA)^۲ [۱۱].
- ۲. استفاده از یک پالس کوتاه پر شدت برای تحریک یک موج
 پلاسما موسوم به Wake Field، (LWFA). در این مقاله به شرح روش چهارم، یعنی موج دنباله پلاسمای تولید شده توسط یک پالس کوتاه و پرشدت لیزر می پردازیم.

وقتی یک پالس لیزری پر شدت در یک پلاسمای کم چگال منتشر میشود، نیروی گرانروی مربوط به پوش پالس لیزر، الکترونها را از نواحی پر شدت پالس دور میکند و باعث جدایش بار و در نتیجه ایجاد اختلال چگالی در پلاسما میشود. این اختلال چگالی و پتانسیل الکتروستاتیک وابسته به آن در واقع همان موج الکترونی پلاسما میباشد. اگر طول مشخصه گرادیان شدت لیزر تقریبا" برابر با طول موج پلاسما باشد، موج دنباله قوی تری تولید خواهد شد. بطور دقیق تر می توان گفت برای یک پالس از نظر زمانی متقارن، مانند یک پالس گاؤسی،

^{1.} Self Modulated Laser Wake Field Accelerator

Y. Resonant Laser-Plasma Accelerator

دامنه موج پلاسما برای $\frac{\lambda_p}{r} \sim L$ بیشینه خواهد بود که L طول پالس لیزر است[۵]. مقدار دقیق طول پالسی که به ازای آن دامنهٔ دنبالهٔ تولید شده بیشینه است به پروفایل محوری یا زمانی پالس بستگی دارد.

. .

شتاب دادن الکترونها توسط لیزر، نزدیک به سه دهه یکی از جذاب ترین رشتههای تحقیقاتی بوده است. شبیه سازی ها و آزمایش های مختلف در طی سال های گذشته نشان داده اند که از برهم کنش یک پالس لیزر کوتاه و پر شدت با یک پلاسمای کم چگال، الکترون هایی با انرژی بسیار بالا می توانند تولید شوند. الکترون های پر انرژی کاربردهای گوناگونی دارند؛ از جمله در احتراق سریع واکنش گداخت ⁽ [۱۲ و ۱۳]، تولید منابع تابش پرشدت مانند Ray [۱۴ – ۱۶]، و همچنین در فن آوری های بیولوژیکی و پزشکی.

در شتاب دهنده های معمولی، میدان الکتریکی که برای شتاب دادن ذرات استفاده می شود به دلیل پدیدهٔ شکست موج تا حداکثر از مرتبهٔ MV/m ۵۰ محدود می شود. اما از آن جایی که پلاسما یونیده است، در میدان های قوی از مشکلاتی که از پدیدهٔ شکست ناشی می شود مصون خواهد ماند بنابراین استفاده از مکانیزم برهم کنش لیزر-پلاسما برای شتاب دادن ذرات به ویژه الکترون ها بسیار مناسب است. این نظریه اولین بار توسط تاجیما و داسون پیشنهاد شد و بعدها توسط سالیوان، گادفری و موری شبیه سازی رایانه ای شد. در آن زمان، فن آوری لیزر مورد نیاز این کار در دسترس نبود و از روش PBWA [۷۱] استفاده می شد.

در مکانیزم LWFA نیروی گرانروی نقش بسیار مهمی را ایفا می کند. از آن جایی که موج الکترومغناطیسی که در یک پلاسمای کم چگال منتشر می شود، دارای سرعت گروهی کمتر از سرعت نور است و بنابراین پتانسیل گرانروی ناشی از پالس لیزر با زمان صعود متناهی می تواند الکترونها را به دام انداخته و تا انرژیهای بسیار بالا شتاب دهد.

همان طور که دیدیم، یک پالس کوتاه لیزر در یک پلاسمای رقیق می تواند یک موج الکترونی پلاسما را بر انگیخته کند. سرعت گروه این بسته موج الکترومغناطیسی در پلاسما عبارت است از:

$$v_g^{EM} = c \left(\gamma - \frac{\omega_p^{\gamma}}{\omega_p^{\gamma}} \right)^{\gamma} < c , \qquad (9)$$

موج دنبالهٔ پلاسما توسط نیروی گرانروی ایجاد شده توسط فوتونها، با سرعت فاز زیر تولید میشود:

$$v_p = \frac{\omega_p}{k_p} = v_g^{EM} = c \left(1 - \frac{\omega_{pe}^{\mathsf{Y}}}{\omega^{\mathsf{Y}}} \right)^{-1/\mathsf{Y}}.$$
 (1.)

در شرایطی که طول پالس لیزر از مرتبهٔ طول موج الکترونی پلاسما، λ_p باشد، موج دنبالهٔ پلاسما به طور مؤثرتری تولید میشود و دامنهٔ بلندتری خواهد داشت [۷]،

$$L = \frac{\lambda_p}{r} = \frac{\pi c}{\omega_{pe}} \,. \tag{11}$$

روش ذره در جعبه (PIC) از جمله روش هایی است که برای حل معادلات دیفرانسیل جزئی مورد استفاده قرار می گیرد و روش موفقی در کارهای شبیه سازی ذره ای پلاسما به حساب می آید. این روش در اواخر دهه ۱۹۵۰ و اوایل دهه ۱۹۶۰ توسط بونمن، داسون، هاکنی، بردسال و مورس فراگیر شد.

تفاوت میان پلاسمای شبیهسازی شده با پلاسمای واقعی در نمایش بارها، میدانها و فضا-زمانی است که پدیده در آن رخ می دهد. یک پلاسمای واقعی معمولا متشکل از الکترونها و یونها می باشد. در شبیهسازی، هر ذره باردار، مجموعهای همگن از تعداد زیادی بارهای پلاسمای واقعی است؛ همواره بار و جرم بزرگتری دارد، اما نسبت بار به جرم همانند یک ذره واقعی یکسان باقی می ماند. تعداد زیاد ذرات در یک پلاسما با تعداد بسیار کمی از این ذرات جایگزین می شود. از این پس منظور از کلمه "ذره" موجودی است که به جای بار نقطهای کلاسیکی که فضای واقعی اشغال می کند، تنها در حافظه رایانه وجود دارد.

میدانهای الکترومغناطیسی در شبیهسازی، نه در فضا و نـه در زمان پیوسته نیستند و ایـن پیامـد گسـسته سـازی ابعـاد فـضایی

^{1.} Fast Ignition of Fusion Reaction

سیستم است. حجم فیزیکی توسط خطوطی موازی مرزها به سلول،هایی تقسیم بندی می شود که محل تقاطع این خطوط نقاطی را مشخص میکند که به نقاط شبکه' معروف هـستند. هـر نقطهٔ شبکه مشخص کننده مکانی است که میدانها و چگالی های بار از حل معادلات میدان گسسته شده و معادلهٔ حرکت گسسته شده روی آنها محاسبه می شوند؛ هر سلول نیـز مـشخص کننـده حجمی است که چگالیها درون آن محاسبه می شوند. و به ایس دلیل است که این روش به مدل ذره در جعبه معروف شده است. نیروهای اعمالی روی ذرات بر حسب میدان ها در نقاط شبکه همسایه محاسبه می شوند. ذرات بر روی نقاط شبکه در گامهای زمانی متناهی حرکت داده میشوند. در طبی یک گام زمانی، میدانها ثابت نگه داشته می شوند، تا در پایان مرحله حل معادلات گسسته شده میدان، مقدارشان تجدید شود. از آن جا که این تجديد مقادير روى همه پلاسما در زمان يكسان انجام مي شود، به این معنی است که از اثرات انتشار که بستگی بـه جملـه $\frac{dE}{dt}$ در معادلات ماکسول دارد، صرفنظر شده است.

استفاده از نقاط شبکه یکی از روش های استاندارد حل عددی معادلات دیفرانسیلی است [۱۹]. اما در شبیه سازی ذره ای نقاط شبکه از اهمیت ویژه ای بر خوردار هستند. پلاسمایی با طول دبای کوچکتر از فاصلهٔ بین دو نقطهٔ شبکه، نمی تواند با دقت خوبی شبیه سازی شود. زیرا طول دبای فاصله ای است که روی آن اثرات جدایش بار در پلاسما می تواند رخ دهد، و اگر فاصلهٔ نقاط بیشتر از این باشد، این اثرات در میدان ها که روی نقاط شبکه محاسبه می شوند، منعکس نمی شوند. متناهی بودن ذرات پیامد دیگر استفاده از نقاط شبکه است. این مورد نتیجهٔ استفاده از روشی است، که برای تخصیص تعداد ذراتی را که نزدیک به نقطهٔ شبکه (نزدیکترین نقطهٔ شبکه^۲) معتداد ذراتی را که نزدیک به نقطهٔ شبکه (نزدیکترین نقطهٔ شبکه^۲) معتداد ذراتی را که نزدیک به نقطهٔ شبکه (نزدیکترین نقطهٔ شبکه^۲) معتداد ذراتی را که نزدیک به نقطهٔ شبکه (نزدیکترین نقطهٔ شبکه^۲) معتداد ذراتی را که نزدیک به نقطهٔ شبکه (نزدیکترین نقطهٔ شبکه^۲) داده شود محاسبه می کنیم. این کسر معمولا تابعی از فاصلهٔ ذره از آن نقطهٔ شبکهٔ می باشد. بنابراین یک نقطه شبکه، ذره را در یک فاصله که بستگی به ذات و طبیعت روش تخصیص بار دارد می بیند [۲۰].

Y. Interpolation

در پلاسما از روش شبیهسازی ذره در جعبه برای دنبال کردن مسیر ذرات باردار در یک میدان الکترومغناطیسی خودسازگار که روی نقاط شبکه ثابت محاسبه شدهاند استفاده میشود. معادلات حاکم بر رفتار پلاسما، معادلات ماکسول و نیوتن در حد غیر نسبیتی میباشد، روش مورد نظر شامل مراحل کلّی به شرح زیر است:

در نظر گرفتن یک شبکهٔ شبیهسازی و تخصیص بار ذرات به نقاط شبکه به روش نزدیکترین نقطهٔ شبکه و یا روش تابع وزنی^۳.

بهدست آوردن میدان ها روی نقاط شبکه، **درونیابی:** برگرداندن میدان های محاسبه شده روی نقاط شبکه، به محل اصلی ذرات.

حرکت دادن ذرات یک گمام به جلو. بنابر این در روش شبیهسازی ذره در جعبه برای یک سیستم با تعداد زیادی ذره، توسط نیروهای الکترومغناطیسی به ذرات پلاسما نیرو وارد شده و حرکت میکنند، حرکت ذرات یعنی توزیع بار وجریان جدید و همه مراحل در یک بازهٔ زمانی بعدی دوباره تکرار میگردد.

به دلیل اجتناب از خطاهای ناشی از ضرایب خیلی بزرگ و خیلی کوچک، در کد دو بعدی الکترومغناطیسی از کمیتهای بی بعد استفاده می کنیم. در این جا کمیتها را با پارامترهای موج فرودی بهنجار می کنیم؛ طول را به عدد موج فرودی، زمان را به فرکانس موج فرودی، سرعت را به سرعت نور و چگالی را به چگالی اولیه الکترون.

$$\tilde{n} = \frac{n}{n_{\circ}} , \ \tilde{v} = \frac{v}{c} , \ \tilde{t} = \omega_{\circ}t , \ \tilde{x} = k_{\circ}x .$$
(17)

معادلهٔ حرکت و یا معادلـهٔ لـورنتس را نیـز بایـد بـا اسـتفاده از

^{1.} Mesh or Grid Points

۳. Weighting

كميتهاي بهنجار شده بالا بدون بعد كنيم:

$$m\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} = -e\vec{E} - \frac{e}{c}\vec{v} \times \vec{B}, \qquad (17)$$
$$\tilde{E} = \left(\frac{e}{\omega_{e}mc}\right)E, \qquad \tilde{z} = \left(\frac{e}{\omega_{e}mc}\right)E, \qquad (17)$$

$$\tilde{B} = \left(\frac{e}{\omega_* mc}\right) B , \qquad (14)$$

$$\frac{\partial \tilde{\nu}}{\partial \tilde{t}} = -\tilde{E} - \tilde{\nu} \times \tilde{B} .$$
 (10)

حال که کمیتهای بی بعد میدانها را به دست آوردیم، می توانیم از بی بعد سازی معادلات ماکسول، کمیت بهنجار شده چگالی جریان را محاسبه کنیم:

$$\tilde{J} = \frac{\epsilon \pi e}{\omega_{\circ}^{\mathsf{Y}} m c} J . \tag{19}$$

از آن جایی که تعریف فرکانس الکترونی پلاسما
$$\omega_{pe}^{r} = \frac{\epsilon \pi n e^{r}}{m}$$
میباشد، میتوان عبارت (۱۶) را ساده تر
نوشت:

$$\tilde{J} = \left(\frac{\omega_{pe}^{\mathsf{Y}}}{\omega_{\circ}^{\mathsf{Y}}}\right) \left(\frac{env}{en_{\circ}c}\right) = \left(\frac{\omega_{pe}^{\mathsf{Y}}}{\omega_{\circ}^{\mathsf{Y}}}\right) \tilde{n}\tilde{v}, \qquad (1\mathsf{V})$$

و معادلات ماکسول بی بعد عبارتند از:

$$\begin{split} \tilde{\nabla} \times \tilde{B} &= \frac{\partial \tilde{E}}{\partial \tilde{t}} + \tilde{J} \ , \\ \tilde{\nabla} \times \tilde{E} &= -\frac{\partial \tilde{B}}{\partial \tilde{t}} \ . \end{split} \tag{1A}$$

. .

با استفاده از کد دو بعدی الکترومغناطیسی [۲۱]، انتشار موج الکترومغناطیسی در خلاً شبیه سازی شد. صحت عملکرد آن از طریق آزمایش برای موج های الکترومغناطیسی با اشکال گوناگون، هماهنگ ساده، گاؤسی ساده، هماهنگ ساده با پوش گاؤسی و یک پالس لیزر تأیید شد [۲۱].

$$\omega_c \Delta t < \circ_{/} \mathsf{rd} \,, \tag{(\Upsilon \circ)}$$

dt بنابراین لازم است که در ابتدای برنامه و در هر گام زمانی dt می شود. مناسب پیدا شود. این کار در زیر برنامهٔ set_dt انجام می شود. در زیر برنامه شرایط اولیه ابتدا ذرات به صورت یک تیغهٔ مربعی درون جعبهٔ شبیه سازی با ابعاد $L_x \times L_y$ چیده می شوند. $x = \circ$ مربعی درون جعبهٔ شبیه سازی با ابعاد $g_x = C_x$ موی مرز در $\circ = x$ موج TM با مؤلفه های $g_z = g_z$ و Z_x روی مرز در $\circ = x$ مانند کد دو بعدی الکترومغناطیسی در خلهٔ، به شکل های مختلف تزریق می شوند. سپس این میدان ها را طبق شکل های

^{1.} Courant-Friedrichs-Lewy Condition



شکل ۲. گسسته سازی مکانی میدانهای TM و منابع جریان و بار.



شکل ۴ . درون یابی بار و جریان یک ذره بر روی نقاط شبکه.

برای تخصیص چگالی جریان، چگالی بار را در سرعت آن ذره ضرب کرده و به روش فوق عمل می کنیم. شبکهای که چگالی جریان روی آن قرار دارد، طبق شکل ۲ باید به اندازهٔ $\frac{\Delta x}{r}$ در راستای x و $\frac{\Delta y}{r}$ در راستای y انتقال داده شود. در زیر برنامهٔ حل معادلات ماکسول، چگالی جریان نیز وارد می شود. بنابراین معادلات ماکسول برای مولفههای TM به شکل زیر در می آیند:

$$\left(\partial_t B_z\right)_{j+1/\gamma,k+1/\gamma}^n = -c \left(\partial_x E_y - \partial_y E_x\right)_{j+1/\gamma,k+1/\gamma}^n, \qquad (\Upsilon\Upsilon)$$

$$\left(\partial_t E_x\right)_{j+\sqrt{\gamma},k}^{n+\sqrt{\gamma}} = c \left(\partial_y B_z - J_x\right)_{j+\sqrt{\gamma},k}^{n+\sqrt{\gamma}},\tag{YT}$$

$$\left(\partial_t E_y\right)_{j,k+1/\gamma}^{n+1/\gamma} = -c \left(\partial_x B_z - J_y\right)_{j,k+1/\gamma}^{n+1/\gamma}.$$
 (YY

هنگامی که $(T^{*})^{n-1/4}$ و $(B_z)^{n-1/4}$ معلوم باشند، از رابطهٔ (۲۲) محاسبه می شود. و میدان الکتریکی نیز به همین منوال پیشرفت می کند. به طور مثال رابطهٔ (۲۳) به صورت زیر بسط داده می شود:



شکل ۱ . مکان مؤلفههای موج TM بر روی شبکه x و y.



شکل ۳. گسسته سازی زمانی کمیتها در روش پرش قورباغهای.

و ۳، با میانگین گیری در جای مناسب در شبکه قرار میدهیم. در زیر برنامهٔ جریان، با دانستن بار و سرعت هر ذره در هر گام زمانی، چگالی جریان را به چهار نقطهٔ شبکه اطراف ذره مورد نظر که در شکل ۴ نشان داده شده است، تخصیص میدهیم.

همان طور که در شکل ۴ دیده می شود، مساحت a به نقط هٔ شبکه C ، مساحت d به نقطهٔ شبکه D ، مساحت c به نقط هٔ شبکه A و مساحت d به نقط هٔ شبکه B با نسبت های زیر تخصیص داده می شود:

$$\rho_{j,k} = \rho_c \frac{(\Delta x - x)(\Delta y - y)}{\Delta x \Delta y},$$

$$\rho_{j+\lambda,k} = \rho_c \frac{(x)(\Delta y - y)}{\Delta x \Delta y},$$

$$\rho_{j+\lambda,k+\lambda} = \rho_c \frac{(x)(y)}{\Delta x \Delta y},$$

$$\rho_{j,k+\lambda} = \rho_c \frac{(\Delta x - x)(y)}{\Delta x \Delta y}.$$
(11)



شکل ۵. نمایی از جعبهٔ شبیهسازی، مکان پلاسما، اندازهٔ فواصل شبکه و نقاط شبکه.

برنامهٔ Set_dt، برای چک کردن شرط پایداری استفاده شود. زیر برنامهٔ بعدی، زیر برنامهٔ حرکت است. در این زیر برنامه باید معادلهٔ لورنتس به صورت عددی حل شود.

$$m\frac{d\vec{v}}{dt} = q\left(\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B}\right) \quad g \quad \frac{d\vec{x}}{dt} = \vec{v} , \qquad (\Upsilon \wedge)$$

معادلات فوق را به روش مرکزی گسسته میکنیم [۲۴]:

$$\frac{v_{t+\Delta t/r} - v_{t-\Delta t/r}}{\Delta t} = \frac{q}{m} \left[\vec{E} + \frac{v_{t+\Delta t/r} + v_{t-\Delta t/r}}{r} \times \vec{B} \right]$$
(rq)

برای این کار از روش بوریس [۱۸] استفاده میکنیم. در این روش نیروهای الکتریکی و مغناطیسی کاملاً از هم جدا میشوند. با جایگذاری:

$$\vec{v}_{t-\Delta t/Y} = v^{-} - \frac{q\vec{E}}{m} \frac{\Delta t}{r} \quad e^{-} \vec{v}_{t+\Delta t/Y} = v^{+} - \frac{q\vec{E}}{m} \frac{\Delta t}{r}, \quad (\Upsilon \circ)$$

c. (19) \vec{E} (19), \vec{E} is decomposition of the set of th

$$\frac{v^+ - v^-}{\Delta t} = \frac{q}{\gamma m} \left(v^+ + v^- \right) \times \vec{B} , \qquad (\Upsilon 1)$$

که تنها بخش چرخش باقی مانده است.

در واقع مراحلی که باید محاسبه شوند عبارتند از: اضافه کردن نصف میدان الکتریکی به $v_{t-\Delta t/r}$ و استفاده از رابطهٔ (۳۰) و محاسبهٔ v ؛ دوران بر طبق رابطهٔ (۳۱) و محاسبهٔ v^*

$$\frac{\left(E_{x}\right)_{j+\backslash,\gamma,k}^{n+\backslash}-\left(E_{x}\right)_{j+\backslash,k}^{n}}{\Delta t} = c \frac{\left(B_{z}\right)_{j+\backslash,\gamma,k+\backslash,\gamma}^{n+\backslash,\gamma}-\left(B_{z}\right)_{j+\backslash,\gamma,k-\backslash,\gamma}^{n+\backslash,\gamma}}{\Delta y} - \left(J_{x}\right)_{j+\backslash,\gamma,k}^{n+\backslash,\gamma}, \qquad (\Upsilon\Delta)$$

که در آن :

$$\left(J_{x}\right)_{j+\sqrt{Y},k}^{n+\sqrt{Y}} = \frac{\left(J_{x}\right)_{j,k}^{n+\sqrt{Y}} + \left(J_{x}\right)_{j+\sqrt{Y}}^{n+\sqrt{Y}}}{Y}.$$
(Y9)

در انتهای این زیر برنامه، میدان الکتریکی در راستای y ، میدان الکتریکی در راستای x و میدان مغناطیسی در راستای z روی نقاط شبکه مربوط و با نصف بازهٔ زمانی اختلاف، محاسبه می شوند. برای اینکه بتوانیم $y = E_z$ و B_z را هم زمان کنیم، در انتهای این زیر برنامه بین B_z روی نصف بازهٔ زمانی عقب تر و B_z روی نصف بازهٔ زمانی حقر میانگین می گیریم:

$$\left(B_{z}\right)^{n} = \frac{\left(B_{z}\right)^{n-1/Y} + \left(B_{z}\right)^{n+1/Y}}{Y}.$$
(YV)

پس از محاسبهٔ میدانها روی نقاط شبکه، در زیر برنامهٔ درونیابی، به روش چندجملهایهای لاگرانژ [۲۳]، این میدانها را به روی ذرات بر میگردانیم. در زیر برنامهٔ BMax، بیشینهٔ مقدار B_z ذرات را در هر گام زمانی محاسبه میکنیم تا در زیر



شکل ۷. فضای سرعت و نشان دادن دوران از ^۲ به ⁺v⁺

شکل ۷ نیز مشخص است، با عبارت زیر داده می شود: $\vec{t} = -\hat{b} \tan \frac{\theta}{r} = \frac{q\vec{B}}{m} \frac{\Delta t}{r}, \qquad (۳\vee)$ (۳∨) $\vec{t} = -\hat{b} \tan \frac{\theta}{r} = \frac{q\vec{B}}{m} \frac{\Delta t}{r}, \qquad (۳\vee)$ $\vec{t} = v^{-} + v \text{ agi(z) } \vec{K} \text{ agi(z) } \vec{K} \text{ agi(z) } \vec{K}, \qquad (1)$ (۳۸) $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$ $\vec{t} = v^{-} + v \vec{k} \cdot \vec{s}, \qquad (1)$

در انتهای این زیر برنامه سرعت و مکان جدید ذرات به دست می آید و مراحل مذکور مجددا" در یک گام زمانی بعدی تکرار می شوند.

در زیر برنامهٔ انرژی، انرژی جنبشی، انرژی پتانسیل و انرژی کل به روش عددی سیمپسون محاسبه میشوند.

. .

با استفاده از این کد، انتشار موج الکترومغناطیسی در خلاً-پلاسما-خلاً شبیهسازی شد. صحت عملکرد این کد با آزمایش برای موج های الکترومغناطیسی گوناگون، هماهنگ ساده، گاؤسی ساده، هماهنگ ساده با پوش گاؤسی و یک پالس لیزر تأیید شد. همچنین برای آزمون زیر برنامهٔ حل معادله حرکت، حرکت تک ذره را شبیهسازی کرده و رفتار ذره منفرد را در میدانهای الکتریکی و مغناطیسی بررسی کرده و با نتایج تحلیلی انطباق کامل داده شده است [11].



 $egin{array}{lll} egin{array}{lll} egin{array}{lll} eta & eta &$

و اضافه کردن نصف دیگر میدان الکتریکی به v^+ و به دست آوردن سرعت در نیم بازهٔ زمانی بعدی $v_{t+\Delta t/r}$. و در نهایت زاویهٔ دوران θ را که انتظار داریم تقریبا نزدیک به زاویهٔ دوران $v_c\Delta t = \frac{qB\Delta t}{m}$

$$\left| \tan \frac{\theta}{\mathbf{y}} \right| = \frac{\left| \mathbf{v}_{\perp}^{+} - \mathbf{v}_{\perp}^{-} \right|}{\left| \mathbf{v}_{\perp}^{+} + \mathbf{v}_{\perp}^{-} \right|} = \frac{qB\Delta t}{\mathbf{y}m} = \frac{\omega_{c}\Delta t}{\mathbf{y}}, \qquad (\Upsilon\Upsilon)$$

از این رو رابطهٔ (۳۱) دورانی با زاویهٔ
$$heta$$
 تولید میکند:

$$\theta = \operatorname{rarctan}\left[\frac{qB}{m}\frac{\Delta t}{r}\right] = \omega_c \Delta t \left[1 + \frac{\left(\omega_c \Delta t\right)^r}{r} + \dots\right], \qquad (\gamma\gamma\gamma)$$

که با کمتر از یک درصد، خطا عبارت است از
$$\omega_c \Delta t < 0.7$$

برای اجرای بخش دوران، از مقدار
$$\left(rac{ heta}{ au}
ight)$$
 tan برای محاسبهٔ sin $heta$ برای چرخش سرعت استفاده می کنیم:

$$c \equiv \cos \theta = \frac{(-t)^{\gamma}}{(1+t)^{\gamma}},$$

$$s \equiv -\sin \theta = \frac{\gamma t}{(1+t)^{\gamma}},$$

$$t = -tan\left(\frac{\theta}{\gamma}\right).$$
 (Yf)

بنابراین دوران به صورت زیر در می آید:

$$v_x^+ = cv_x^- + sv_y^- \quad v_y^+ = -sv_x^- + cv_y^- \quad (\mbox{$``$}\Delta)$$

ابتدا
$$v^{-}$$
 نمو پیدا میکند تا بـردار $v^{'}$ را، کـه بـه $v^{-} - v^{-}$ و \overline{B}
عمود است، بسازد:

$$v' = v^{-} + v^{-} \times \vec{t}$$
 (T9)

زاویهٔ بین v' و v' همان $rac{ heta}{ au}$ است و بنابراین بـردار v' ، کـه از

در این قسمت به معرفی جزئیات مراحل مختلف کد دو بعدی الکترومغناطیسی نسبیتی شده می پردازیم و در انتها نتایج شبیهسازی شتاب دهی الکترونها در پلاسما را ارائه خواهیم داد.

(PIC)

مراحل مختلف این کد همانند آنچه در بخش قبل گفته شد، میباشد؛ تنها با این تفاوت که در قسمت زیر برنامهٔ حرکت دادن ذرات و حل معادلهٔ لورنتس، اثرات نسبیتی را وارد میکنیم. بدین منظور، تعمیم نسبیتی رابطهٔ (۲۹) را با در نظر گرفتن $\overline{v} = \overline{u}$ به جای \overline{v} به صورت زیر مینویسیم:

$$\frac{\left(\vec{u}\right)^{n+\sqrt{\gamma}} - \left(\vec{u}\right)^{n-\sqrt{\gamma}}}{\Delta t} = q \left[\left(\vec{E}\right)^n + \frac{\sqrt{u}}{c} \frac{\left(\vec{u}\right)^{n+\sqrt{\gamma}} + \left(\vec{u}\right)^{n-\sqrt{\gamma}}}{\sqrt{\gamma^n}} \times \left(\vec{B}\right)^n \right], \tag{$\mathbf{F} \circ \mathbf{i}$}$$

که در آن ^{ــــــ}+۱+ ^۲ میباشد. و به همین ترتیب بقیـهٔ روابـط (۳۰) به صورت زیر تعمیم داده می شوند:

$$\left(\vec{u}\right)^{n-1/\gamma} = u^{-} - \frac{q\left(\vec{E}\right)^{n} \Delta t}{\gamma m},$$

$$\left(\vec{u}\right)^{n+1/\gamma} = u^{+} + \frac{q\left(\vec{E}\right)^{n} \Delta t}{\gamma m}.$$
(*1)

$$\frac{u^{+}-u^{-}}{\Delta t} = \frac{q}{\gamma \gamma^{n} mc} \left(u^{+}+u^{-}\right) \times \left(\vec{B}\right)^{n}, \qquad (\Upsilon\Upsilon)$$

$$\vec{t} = \frac{q\vec{B}\Delta t}{\gamma\gamma^n mc},\tag{FT}$$

$$\left(\gamma^{n}\right)^{\mathsf{Y}} = \mathsf{Y} + \left(\frac{\left(u^{-}\right)^{n}}{c}\right)^{\mathsf{Y}},\tag{44}$$

و در نهایت مکان ذرات بر طبق رابطهٔ زیر حرکت داده می شود:

$$x^{n+1} = x^n + v^{n+1/\gamma} \Delta t = x^n + \frac{u^{n+1/\gamma} \Delta t}{\gamma^{n+1/\gamma}}, \qquad (\Upsilon \Delta)$$

$$\left(\gamma^{n+1/\gamma}\right)^{\gamma} = 1 + \left(\frac{u^{n+1/\gamma}}{c}\right)^{\gamma}.$$
 (4.5)

همچنین در زیر برنامهٔ انرژی جنب شی ذرات، بایـد ایـن فـاکتور نسبیتی را لحاظ کنـیم و انـرژیهـای نـسبیتی را بـه روش زیـر محاسبه نماییم:

$$E_{k} = \sqrt{P^{\mathsf{Y}}c^{\mathsf{Y}} + m^{\mathsf{Y}}c^{\mathsf{Y}}} - mc^{\mathsf{Y}},$$

$$E_{k} = (\gamma - \gamma) \mathrm{mc}^{\mathsf{Y}} - \frac{\mathrm{g.\,cm}^{\mathsf{Y}}}{\mathrm{s}^{\mathsf{Y}}},$$
(\vee{Y})

و در نهایت انرژی جنبشی را به mc^۲ بدون بعد میکنیم و در کد استفاده مینماییم:

$$\tilde{E}_{k} = \frac{E_{k}}{mc^{r}} = (\gamma - \gamma) \quad . \tag{4A}$$

در این بخش میخواهیم موج طولی تولید شده در پلاسما و شتاب گرفتن الکترونها را در اثر انتشار یک پالس الکترومغناطیسی گاؤسی، که از مرز خلأ وارد جعبه شبیهسازی شده و سپس به تیغه پلاسما رسیده و با آن برهم کنش میکند و پس از عبور از پلاسما مجددا وارد خلأ میشود را مشاهده کنیم. در این قسمت برای پارامترهای ورودی برنامه محاسبات زیر را انجام میدهیم: اثرات نسبیتی در حرکت الکترونهای آزاد پلاسما زمانی قابل ملاحظه میشوند که شدت تابش الکترومغناطیسی قابل مقایسه با شدت نسبیتی ۲٫ با باشد. برای بهدست آوردن شدت، فاکتور نسبیتی ۲٫ را برای الکترون به مورت زیر تعریف میکنیم [۲۵]:

$$\gamma = \sqrt{1 + \left(\frac{p}{mc}\right)^{\gamma}}, \qquad (\mathbf{\mathbf{\hat{r}}}\mathbf{q})$$

که در آن p و m به ترتیب تکانه و جرم سکون الکترون و c سرعت نور است. از بقای تکانهٔ کانونیک داریم:

$$\vec{p} = \left(\frac{e}{c}\right)\vec{A} , \qquad (\Delta \circ)$$

که A پتانسیل برداری میدان الکترومغناطیسی است و فاکتور *۲* به عنوان تابعی از شدت پمپ تعریف می شود [۱۰]:

$$\gamma = \sqrt{1 + \frac{I}{I_r}},$$

$$I_r = \frac{m^{Y} \omega^{Y} c}{\mathfrak{r} \pi e^{Y}}$$

$$= \mathfrak{r}/\mathsf{V} \mathfrak{d} \times 1 \circ^{1/4} \left(\frac{1}{\lambda \mu m}\right)^{Y} \quad \mathsf{W} / \mathsf{cm}^{Y}.$$

$$(\mathfrak{d} 1)$$

در این کد ما از پلاسمای کم چگال استفاده میکنیم. بـرای محاسبه چگالی بحرانی برای چنین پالس لیزر فرودی با فرکانس هاریم: ۵=۳×۱۰^{۱۴} s^{-۱}

$$N_{cr} = \frac{m\omega^{r}}{r\pi e^{r}} = {}^{\circ}/r \times {}^{\circ}{}^{\circ} \ \mathrm{cm}^{-r} . \tag{\Delta} r)$$

ابتدا میزان شتاب گرفتن الکترونها را با استفاده از پالس متقارن بررسی میکنیم و سپس اثر نامتقارن شدن پالس بر روی شــتاب گرفتن الکترونها را مورد بررسی قرار میدهیم.

در این قسمت پالس الکترومغناطیسی فرودی به شکل زیر می باشد:

$$E_{y}(x,t) = E_{\circ} \sin(kx + \omega t) e^{-\left(\frac{ct-x_{\circ}}{w_{x}}\right)^{r}},$$

$$B_{z}(x,t) = B_{\circ} \sin(kx + \omega t) e^{-\left(\frac{ct-x_{\circ}}{w_{x}}\right)^{r}}.$$
and a finite of the second second

استفاده ميكنيم.

دادههای اولیه کد عبارتند از:

$$Lx = \mathfrak{f} \circ, \ Ly = \mathfrak{l} \diamond, \ NGx = \mathfrak{f} \circ \mathfrak{l},$$
$$NGy = \mathfrak{l} \diamond \mathfrak{l}, \ dx = \mathfrak{o}/\mathfrak{l}, \ dy = \mathfrak{o}/\mathfrak{l},$$
$$dt = \mathfrak{o}/\mathfrak{o}, \ E \circ = \mathfrak{o}/\mathfrak{d}, \ B \circ = \mathfrak{o}/\mathfrak{r}$$
$$\lambda = \mathfrak{l}\mu \mathfrak{m}, \ k = \mathfrak{l} \circ \mathfrak{f}, \ \omega = \mathfrak{r} \times \mathfrak{l} \circ \mathfrak{l} \mathfrak{f} \mathfrak{s}^{-1}$$

در این جا پالس الکترومغناطیسی متقارن از روی مرز جعبه شبیهسازی، به ابعاد ۱۵×۴۰ مطابق شکل ۸ وارد جعبه شبیهسازی می شود. ناحیهٔ پلاسمای چیده شدهٔ اولیهٔ ۳۰> x > ۵ و ۱۵> y > ۰ و بقیه فضا خلاً می باشد. انتشار پالس فرودی در طول جعبه در شکل های ۸ و ۹ نشان داده شده است. در شکل ۱۰ نیز میدان طولی تولید شده در پلاسما در اثر عبور پالس

در این حالت نمودار انرژی جنبشی یک ذره نمونه (ذره شماره ۵۰۱) در طول شبیه سازی بر حسب زمان در شکل ۱۱ شماره ۵۰۵) در طول شبیه سازی بر حسب زمان در شکل ۱۱ مشاهده می کنیم، آورده شده است. همان طور که در شکل ۱۱ مشاهده می کنیم، از رژی جنبشی این ذره با مختصات اولیهٔ ۵۰/۵ = $x_{0.1} = x_{0.1}$ و از $y_{0.1} = x_{0.1}$ و $y_{0.1} = x_{0.1}$ و $y_{0.1} = x_{0.1}$ در فاصلهٔ زمانی بین ۲۰ تا ۲۴ نوسان می کند و بابابراین دائما انرژی می گیرد و دوباره انرژیش کاسته می سبود و از این زمان به بعد انرژی می گیرد و از این زمان به بعد در انرژی می گیرد و از این زمان به بعد در انرژی می گیرد و از این زمان به بعد در انرژی می گیرد و از این زمان به بعد در انرژی می گیرد و از رمان به بعد در انرژی می گیرد و از این زمان به بعد در انرژی می رمد.

در این حالت نمودار بیشینهٔ انرژی جنبشی ذرات در طول شبیه سازی بر حسب زمان در شکل ۱۲ آورده شده است. از شکل ۱۲ می بینیم که بیشینهٔ انرژی جنبشی در کل زمان شبیه سازی MeV ۱/۶۵ MeV بوده است. یعنی پر انرژی ترین ذره در این اجرا دارای انرژی جنبشی ۱/۶۵ MeV است.

در یک اجرای دیگر کد، چگالی اولیه پلاسما را در یک اجرای دیگر کد، چگالی اولیه پلاسما را نمونه شمارهٔ ۵۰۱ و بیشینهٔ انرژی جنبشی در طول زمان شبیه سازی بر حسب زمان در شکلهای ۱۳ و ۱۴ نشان داده شده است. در این حالت مشاهده میکنیم که انرژی داده شده شده است. در این حالت مشاهده میکنیم که انرژی داده شده شده است. در این حالت مشاهده میکنیم که در این مدارهٔ ۱۰۵ با مختصات ۵۰/۵ = ۵٫۸ و ۲۵/۰ = ۵٫۰۱ در این حالت به ۷۵۲ با مختصات ۵۰/۵ = ۵٫۸ و ۲۵/۰ = ۵٫۰۱ در این حالت به ۱۹۵ با مختصات ۵۰/۵ = ۵٫۸ مشخص است، دارای در این اجرا همان طور که از شکل ۱۴ مشخص است، دارای انرژی جنبشی ۲٫۸۵ MeV است.





شكل ۹. عبور پالس از تيغهٔ پلاسما.



شکل ۱۰. میدان طولی تولید شده در پلاسما.



استفاده می کنیم. در این حالت همه داده های اولیه مانند قبل است و تنها پالس الکترومغناطیسی فرودی بر مرز نامتقارن شده است. در این جا پالس الکترومغناطیسی نا متقارن از روی مرز جعبه شبیه سازی مطابق شکل ۱۵ وارد جعبه شبیه سازی می شود. ناحیهٔ پلاسمای چیده شدهٔ اولیه ۳۰ × × > ۵ و ۱۵ > ۷ > ۰ و بقیهٔ فضا خلاً می باشد. انتشار پالس فرودی در طول جعبه در شکل ۱۵ نشان داده شده است.

در شکل ۱۶ عبور پالس نامتقارن درون پلاسما در آخرین زمان شبیهسازی نشان داده شده است. و در شکل ۱۷ میدان طولی تولید شده در پلاسما در اثر عبور این پالس آمده است. دامنهٔ ایـن



شکل ۱۱. انرژی جنبشی ذرهٔ شمارهٔ ۵۰۱ بر حسب زمان.



در این قسمت پالس الکترومغناطیسی فرودی بر روی مرز، یعنی در ۰۰ x=۰، به شکل زیر میباشد:

$$E_{y}(x,t) = E_{\circ} \sin(\omega t - kx) e^{-\left(\frac{t_{1}-t}{t+\varepsilon}\right)^{\mathsf{r}}}, \quad \circ \le t < t_{1} \qquad (\Delta \mathsf{r})$$

$$E_{y}(x,t) = E_{*}\sin\left(\omega t - kx\right)e^{-\left(\frac{t_{1}-t}{t+\varepsilon}\right)^{*}}, \quad t_{1} < t < t_{1} + t_{T} \quad (\Delta T)$$

$$E_{y}(x,t) = \circ, \qquad t > t_{\gamma} + t_{\gamma} \qquad (\Delta\Delta)$$

موج فرودی تنها بر روی مـرز، یعنـی در ۲=۰ در برنامـه داده میشود. و همانطور که قبلاً ذکر شد، در کد از روابط بدون بعد





شکل ۱۶. انتشار Ey و عبور آن از درون پلاسما در انتهای زمان شبیهسازی.



شکل ۱۷. موج طولی Ex تشکیل شده پشت پالس در پلاسما در انتهای زمان شبیهسازی.



میدان در حدود ۵۰/۵ دامنهٔ میدان عرضی فرودی می باشد. برای بررسی میزان شتاب گرفتن الکترون ها نمودارهای انرژی جنبشی ذرات مختلف را نگاه میکنیم. بدین منظور نمودار انرژی جنبشی ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۵۰۱ را با مختصات اولیهٔ ۵۰/۵ = $x_{0.1}$ و ۲۵/۵ = $x_{0.1}$ که در شکل ۱۹ نشان داده شده است، را بررسی میکنیم. و برای مقایسه، نمودار انرژی جنبشی ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۱۰۰ با مختصات اولیهٔ ۱۴/۹۵ = ... و ۵۰/۵ = ... را که در شکل ۱۸ نشان داده شده است را مورد بررسی قرار می دهیم.

همان طور که در شکل ۱۹ می بینیم در این حالت ذرهٔ شمارهٔ

۵۰۱ در حدود MeV ۵۰٬۰ انرژی گرفته است. اما همان طور که در شکل ۱۸ مشاهده می کنیم ذرهٔ شمارهٔ ۱۰۰ نسبت به ذرهٔ شمارهٔ ۵۰۱ انرژی بیشتری، در حدود MeV ۵۶٬۰ دریافت کرده است. در این حالت اگر نمودار بیشینهٔ انرژی جنبشی را در طول زمان شبیه سازی که در شکل ۲۰ آمده است، مشاهده کنیم، می بینیم که پر انرژی ترین ذره در این حالت MeV ۶ انرژی گرفته است.

در این قسمت شکل پالس را تغییر میدهـیم و عکـس قبـل میگذاریم، یعنی جای _۲ و _۲ را عوض میکنیم. در این حالت میدان عرضی پالس با دامنه اولیه مثبت به شکل زیر از مرز جعبه





شکل ۲۲ . تولید میدان طولی در پلاسما در اثر انتشار پالس در انتهای زمان شبیه سازی.

شبیهسازی وارد شده و منتشر میشود.

همان طور که در شکل ۲۱ مشاهده میکنیم، پالس الکترومغناطیسی از روی مرز •= x، وارد جعبه شبیهسازی میشود و پس از عبور از ناحیهٔ پلاسمای کم چگال مجدداً وارد خلا می گردد. البته در هنگام رسیدن پالس به این ناحیه به دلیل اینکه ذرات در اثر برهمکنش با پالس حرکت میکنند، دیگر این

ناحيه كاملا خلأ نمي باشد.

همان طور که در شکل ۲۲ مشاهده می کنیم، تا زمانی که پالس در خلأ از ۰۰ x تا ۵ x منتشر می شود، در این ناحیه میدان طولی تولید نمی شود اما زمانی که پالس به پلاسما می رسد این میدان تولید می شود. از آن جایی که ذرات در اثر نیرویی که متحمل می شوند به هر دو ناحیهٔ خلأ حرکت می کنند



شکل ۲۳ .انرژی جنبشی ذرهٔ ۱۰۰ و ۵۰۱ و ۱۱۱۰ بر حسب زمان.



شکل ۲۲ . مختصات اولیهٔ درههای ۱۰۰ و ۵۰۱ و ۱۱۱۱ در جعب شبیهسازی.

و بنابراین در انتهای زمان شبیهسازی این دو ناحیـه دیگـر خـلأ

کامل نیستند و در نتیجه در این زمان، میدان طولی در ایـن دو ناحیه نیز تولید میشود.

در شکل ۲۳ انرژی جنبشی سه ذره در مکانهای مختلف در جعبهٔ شبیه سازی نشان داده شده است. مشاهده می شود ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۱۰۰، با مختصات اولیهٔ ۱۴٫۹۵ = x و ۵۰/۰ = y(شکل ۲۴)، در فاصلهٔ زمانی ۵ تا ۷ انرژی در حدود GeV کسب کرده و در فاصلهٔ زمانی ۷ تا ۱۱ انرژی از دست داده است. به همین ترتیب در یک بازهٔ زمانی شتاب گرفته و در بازهٔ است. به همین ترتیب در یک بازهٔ زمانی شتاب گرفته و در بازهٔ این ذره در انتهای زمان شبیه سازی کسب کرده است Ve GeV می باشد. ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۵۰۵، با مختصات اولیهٔ ۵۰/۵ = x و می باشد. ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۵۰۵، با مختصات اولیهٔ ۵۰/۵ = x و می باشد. ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۵۰۵، با مختصات اولیهٔ ۵۰/۵



شکل ۲۵ . انتشار میدان عرضی پالس نا متقارن در جعبهٔ شبیه سازی و عبور پالس از پلاسما و ورود به ناحیهٔ خلاً در انتهای زمان شبیه سازی.

داده است. به همین ترتیب در یک بازهٔ زمانی انرژی گرفته و در بازهٔ بعد انرژیش کاهش می یابد و نوسان می کند. بیشترین انرژی که این ذره در انتهای زمان شبیهسازی کسب کرده است ۱۳۸ keV می باشد. ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۱۱۰۱۱، با مختصات اولیهٔ ۵۰/۵۱ = x و ۴/۴۵ = ۷ (شکل ۲۴) ، در فاصلهٔ زمانی ۱۵ تا ۱۷ انرژی در حدود ۴۸ keV کسب کرده و در فاصلهٔ زمانی زمانی انرژی گرفته و در بازهٔ بعد انرژیش کاهش می یابد و نوسان زمانی انرژی گرفته و در بازهٔ بعد انرژیش کاهش می یابد و نوسان می کند. بیشترین انرژی که این ذره در انتهای زمان شبیه سازی مشاهده می کنیم ذرهٔ شمارهٔ ۱۰۰ در طول زمان شبیه سازی نسبت به دو ذرهٔ دیگر شتاب بیشتری گرفته است. همان طور که شکل ۲۴ می بینیم این ذره در جایی قرار گرفته که در هنگام اولین برخورد پالس در بیشینهٔ دامنهٔ خود قرار دارد. از این رو انرژی بیشتری خواهد گرفت که همین گونه هم هست.

حال در یک اجرای دیگر کد از همان پالس قبلی استفاده میکنیم، و در این حالت تنها دامنهٔ اولیه میدان عرضی پالس را

منفی می گذاریم که به شکل ۲۵ از مرز جعبه شـبیهسـازی وارد شده و منتشر می شود.

همان طور که در شکل مشاهده میکنیم دامنه میدان طولی تولید شده در این حالت بزرگتر از حالت قبلی است. بنا براین در این اجرا ذرات باید انرژی بیشتری نسبت به حالت قبل کسب کنند.

در شکل ۲۷ انرژی جنبشی سه ذره در مکانهای مختلف در جعبهٔ شبیه سازی برای این اجرا نـشان داده شـده است. مـشاهده می شود ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۱۰۰، با مختصات اولیهٔ ۱۴/۹۵ = x و ۵۰/۰ = y (شکل ۲۴)، در فاصلهٔ زمانی ۵ تـا ۷ انـرژی در حـدود ۲۸ GeV کسب کرده و در فاصلهٔ زمانی ۷ تا ۱۱ انرژی از دست داده است. به همین ترتیب در یک بازهٔ زمانی انـرژی گرفته و در بازهٔ بعد انرژیش کاهش می یابد و نوسان می کند. بیـشترین انـرژی که ایـن ذره در انتهـای زمان شـبیهسازی کـسب کـرده است، که ایـن ذره در انتهـای زمان شـبیهسازی کـسب کـرده است، ۵۰/۵ = x و ۵۲/۰ = y (شـکل ۲۴)، در فاصـلهٔ زمانی ۵ تـا ۷ انرژی در حدود ۵۰ kev کسب کرده و در فاصلهٔ زمانی ۷ تا ۱۱



شکل ۲۶ . تولید میدان طولی در پلاسما در اثر انتشار پالس در انتهای زمان شبیهسازی.



شکل ۲۷ . انرژی جنبشی ذرهٔ ۵۰۱ و ۱۱۱۰۱ بر حسب زمان.

فاصلهٔ زمانی ۱۷ تا ۲۵ انرژی از دست داده است. به همین ترتیب در یک بازهٔ زمانی انرژی گرفته و در بازهٔ بعد انرژیش کاهش می یابد و نوسان می کند. بیشترین انرژی که این ذره در انتهای زمان شبیه سازی کسب کرده است MeV می باشد. بنابراین ذره شمارهٔ ۱۰۰ در طول زمان شبیه سازی نسبت به دو ذرهٔ دیگر انرژی بیشتری گرفته است. انرژی از دست داده است. به همین ترتیب در یک بازهٔ زمانی انرژی گرفته و در بازهٔ بعد انرژیش کاهش مییابد و نوسان میکند. بیشترین انرژی که این ذره در انتهای زمان شبیهسازی کسب کرده است ۸۸۸ MeV میباشد. ذرهٔ نمونهٔ شمارهٔ ۱۱۱۰۱، با مختصات اولیهٔ ۵۹/۸۵ = x و ۴٫۴۵ = (شکل ۲۴) که در فاصلهٔ زمانی ۵ تا ۷ انرژی در حدود ۹۰ keV کسب کرده و در شتاب گرفتن الکترونها در اثر عبور این پالس قوی بررسی گردید. مشاهده شد که در اثر عبور پالس الکترومغناطیسی متقارن، میدان طولی تولید شده در پلاسما، در پشت پالس، نسبت به حالتی که پالس فرودی نامتفارن باشد، ضعیفتر میباشد، و الکترونها انرژی کمتری دریافت میکنند. در مورد پالس نامتقارن، زمانی که ناحیهٔ جلوی پالس دارای زمان صعود کوچکتری نسبت به ناحیه عقب پالس است، موج دنبالهٔ قویتری در پلاسما، در پشت پالس، تولید می گردد، و الکترونها انرژی بیشتری دریافت میکنند. به عکس هنگامی که زمان صعود ناحیهٔ جلوی پالس بزرگتر از ناحیهٔ عقب پالس باشد، موج دنبالهٔ ضعیفتری در پلاسما، در پشت پالس، تولید می گردد و نسبت به حالت قبل،

در ایس مقاله، به بررسی شبیه سازی ذره در جعبه دو بعدی الکترومغناطیسی، تولید موج دنباله و شتاب دادن الکترون ها توسط یک پالس لیزر کوتاه و پر شدت در پلاسمای کم چگال پرداخته شد. پس از اطمینان از صحت عملکرد کد دو بعدی الکترومغناطیسی، در نهایت این کد را نسبیتی کرده و پدیده تولید امواج دنباله پلاسما و شتاب دادن الکترون ها شبیه سازی شد. همان طور که از نتایج تئوری انتظار داشتیم، موج الکترومغناطیسی فرودی با دامنه کم در یک پلاسمای کم چگال $(n_{cr} >> n)$ ، بدون تغییر می کند. در شدت های بالا، از مرتبه Vm(r) از کد می کند. در شدت های بالا، از مرتبه Vm(r) از کد نسبیتی شده استفاده کردیم، مشاهده شد که میدان طولی تولید شده در پلاسما در پشت پالس فرودی دامنه بزرگتری دارد. همچنین

(1996) 236.

- 15. E Esarey, B AShadwck, P Catravas, and W P Leemans, *Phys, Rev.* E 65 (2002) 56505.
- 16. S Wang, C E Clayton, B E Blue, E S Dodd, K AMarsh, W B Mori, C Joshi, S Lee, P Muggli, T Katsouleas, F J Decker, M J Hogan, I H Iverson, P Raimondi, D Walz, R Seiman, and R Assmann, *Phys. Rev. Lett.* 88 (2002) 135004.
- C Joshi, T Tajima, J M Dawson, H A Baldis, N A Ebrahim, *Phys. Rev. Lett.* 47 (1981) 1285.
- R W Hockney, J W Eastwood, "Computing Simulation Using Particles", Iop Publishing 18 (1988).
- 19. G E Forsyth, W R Wasow, "Finite Difference Methodes for Partial Differential Equations", Wiley, New York (1960).
- 20. A B Longdon, J. Comp. Phys. 6 (1970) 247.

و ح. حکیمی پژوه، مقاله نامه شانزدهمین کنفرانس انجمن

اپتیک و فوتونیک ایران، یزد، بهمن (۱۳۸۸).

- 22. D Potter, "*Computational Physics*", Imperial College, London, Wiley Publication (1972).
- 23. W H Press, S A Teukolsky, W T Vetterling, and B P Flannery, "*Numerical Recepie*", Cambridge University Press, Third Edition, **118** (2007) 132.
- 24. C K Birdsall and A B Langdon, "Plasma Physics via Computer Simulation" Iop Publishing (1991).
- 25. S C Wilks, J M Dawson, W B Mori, T Katsouleas, and M E Jones, *Phys. Rev. Lett.* **62** (1989) 2600.

- H Suk, C B Kim, G H Kim, J U Kim, KERI, I S Ko, J C Kim, S J Hahn, and W B Mori, "OVERVIEW OF THE LASERWAKEFIELD ACCELERATION RESEARCH AT KERI", Proceedings of LINAC, Gyeongju, Korea (2002).
- E Esary, P Sprangle, J Krall, and A Ting, *IEEE Trans. on Plasma Sci.* 24 (1996) 252.
- 3. D Umstadter, Phys. Plasmas 8 (2001) 1774.
- 4. P Sprangle et al., Appl. Phys. Let. 53 (1988) 2146.
- 5. T Tajima and J M Dawson, *Phys. Rev. Lett.* **43** (1979) 267.
- C Max, J Arons, and A B Langdon, *Phys. Rev. Lett.* 33 (1988) 209.
- 7. T Kurki-Suonio, P J Morrison, and T Tajima, *Phys. Rev.* A **40** (1989) 3230.
- V N Tsytovich, U DeAngelis, and R Bingham, *Comments Plasma Phys. "Controlled Fusion"*, 12 (1989) 249.
- A V Borovsky, A L Galkin, A B shiryaev, T Auguste; 'Laser Physics at Relativistic Intensities", Springer (2003).
- 10. Eliezer, "The Interaction of High Power Lasers with Plasmas", IOP Publishing (2002).
- 11. D Umstadter et al., Phys. Rev. E 51 (1995) 3484.
- 12. M Tabk, J Hammer, M E Glinsky, W L Kruer, S C Wilks, J Woodworth, E M Campbell, M D Perry, and R J Mason, *Phys. Plasmas* 1 (1994) 1626.
- M D Feit, J C Garrison, and A MRubenchik, *Phys. Rev.* E 53 (1996) 1068.
- 14. R W Schoenlein, W P Leemans, A H Chin, P Volfbeyn, T E Glover, P Balling, M Zolotorev, K J Kim, S Chattopadhyay, and C V Shank, *Science*, 274