



مطالعه اثر ناخالصی Au در پلاسمای احتراق سوخت DT بر شرایط احتراق سوخت

مهدی نظریزاده^۱، بابک خان بابایی^۲، حمیدرضا البرزنجی^۱

۱. مرکز علوم پایه، دانشگاه خاتم الانبیاء، صندوق پستی: ۱۷۸۱۸۱۳۵۱۳، تهران- ایران

۲. دانشکده فیزیک، دانشگاه دامغان، صندوق پستی: ۳۶۷۱۶-۴۱۱۶۷، دامغان- ایران

*Email: mehdinaziry@yahoo.com

مقاله‌ی پژوهشی

تاریخ دریافت مقاله: ۱۴۰۱/۶/۲۹ - تاریخ پذیرش مقاله: ۱۴۰۱/۹/۱۲

چکیده

شرایط افروزش و اشتعال سوخت‌های گداخت هسته‌ای در حضور ناخالص‌ها، یکی از موارد مهمی است که در طراحی قرص‌های سوخت باید مورد توجه قرار گیرد. در این مقاله اثر ناخالصی هسته سنتیگن طلا بر کلیه فرایندهای احتراق در پلاسمای غیرتعادلی سوخت دوتربیم- تربیتیم در مدل چهار دمایی که در آن شکل تابع توزیع انرژی بر رفتار دمایی فوتون‌ها تأثیر می‌گذارد مورد بررسی قرار گرفته است. این مطالعه شامل بررسی اثرات منفی ناخالصی سوخت، در طول زمان تشکیل لکه داغ و اشتعال سوخت است. نتایج محاسبات عددی به دست آمده از شبیه‌سازی کلیه فرایندهای مؤثر در احتراق نشان می‌دهد به دلیل حضور این ناخالصی‌ها، بار مؤثر یونی و به تبع آن تابش ترمی افزایش می‌یابد که و در نهایت باعث کاهش بازدهی سوخت می‌شود.

کلیدواژه‌ها: گداخت محصورسازی لختی، احتراق حجمی، تابش ترمی، ناخالصی طلا

Study of the effect of Au impurity on the ignition conditions of DT fuel in fusion plasma using the inertial confinement method

M. Nazirzadeh^{*1}, B. Khanbabaie², H.R. Alborznia¹

1. Basic Science Center, Khatam Al Anbia University, P.O. Box: 1781813513, Tehran – Iran

2. Department of Physics, Damghan University, P.O. Box: 36716-41167, Damghan - Iran

Research Article

Received 20.9.2022, Accepted 3.12.2022

Abstract

The conditions of ignition and burn of nuclear fusion fuel in the presence of impurities are one of the critical issues in the fuel pellets design. In this paper, the impurity effect of Au heavy nucleus on all ignition processes in non-equilibrium DT plasma using four temperature models in which the shape of photon energy distribution function effects photon temperature behavior has been investigated. This study investigates the negative effects of fuel impurity during hot spot formation and fuel ignition. The results of numerical calculations obtained from the simulation of all effective processes in ignition show that in the presence of these impurities, effective ion charge and as a result the bremsstrahlung radiation is increased, and eventually the fuel efficiency decreases.

Keywords: Inertial confinement fusion, Volume ignition, Bremsstrahlung radiation, Gold impurity



۱. مقدمه

یون‌ها و میدان تابشی با دماهای متفاوت T_e , T_i و T_R نشان داده می‌شوند به طوری که تابع توزیع انرژی الکترون‌ها و یون‌ها، ماسکولی و تابع توزیع انرژی تابش، به صورت پلانکی خالص است. در این وضعیت، میدان تابشی در تعادل با الکترون‌ها نیست بلکه این دو اجازه دارند با آهنگی که متناسب با اختلاف دمای آنها است، T_e-T_R ، با یکدیگر برهم‌کنش نمایند. الکترون‌ها هم‌چنین می‌توانند با یون‌ها نیز برهم‌کنش داشته باشند، به طوری که در نتیجه این برهم‌کنش‌ها سیستمی به وجود می‌آید که اجزای آن به صورت جفت شده در حال تبادل انرژی هستند. اما فرض این تئوری در پلاسمایی که از نظر اپتیکی ضخیم محسوب می‌شود منجر به خطای قابل‌لاحظه در دینامیک سوختن می‌گردد. اختلاف بزرگی بین دمای محاسبه شده در این تئوری و نتیجه محاسبات تئوری چند گروهی وجود دارد. برای حل این نقصه مدل چهار دمایی پیشنهاد داده شده است که نتایج آن بسیار نزدیک به نتایج مدل چند گروهی می‌باشد [۱۲]. در مدل چهار دمایی، میدان تابشی با دو دما توصیف می‌شود، این دماها عبارتند از T_R که دمای تابشی استاندارد در مدل سه دمایی است و متناسب است با ریشه چهارم چگالی انرژی تابشی و T_p که دمای ترمودینامیکی ناشی از توزیع انرژی فوتون‌ها است. نتایج بدست آمده از مدل چهار دمایی در توصیف شرایط غیرتعادلی یک پلاسماء، در موافقت بسیار خوبی با مدل چند گروهی است [۱۲]. محاسبه پارامتر بحرانی احتراق یا حاصل ضرب چگالی اولیه سوخت در کمینه شعاع ناحیه افروزش، می‌تواند در مورد اندازه سیستم در دما و چگالی‌هایی که برای وقوع موققیت‌آمیز افروزش ICF نیاز است تصویری مناسب ارائه نماید. هدف اصلی این پژوهش، بررسی شرایط افروزش و اشتغال پلاسمای DT در ایده افروزش حجمی با تئوری پلاسمای چهار دمایی در حضور ناخالصی‌های سوخت و مطالعه اثر این ناخالصی‌ها بر کمیت‌های فیزیکی مهم سوخت می‌باشد.

۲. توصیف مدل

در رهیافت مکانیک آماری، متوسط عدد اشغال حالت یک ذره فوتون به عنوان یک ذره بوزونی با انرژی E به صورت زیر است [۱۳].

$$\langle n_\varepsilon \rangle = \frac{1}{e^{(\varepsilon - \mu)/kT_e} - 1} \quad (1)$$

گداخت به روش محصورشدنگی اینرسی یکی از روش‌های اصلی دست‌یابی به انرژی گداخت هسته‌ای است. در این روش با استفاده از راهاندازهای یونی یا لیزری، قرص سوخت حاوی چند میلی‌گرم دوتریوم-تريتیوم (DT) را به صورت مستقیم و یا غیرمستقیم (توسط هولرام) به دما و فشار مورد نیاز جهت افزایش سوخت می‌رسانند [۱]. اگرچه امروزه ایده‌های نوین افزایش سریع و افزایش موجی‌شوکی در گداخت محصورشدنگی اینرسی مطرح است، با این وجود این ایده‌ها با چالش‌های کلیدی مهمی روبرو هستند [۲-۳]. برای این منظور بخشی از تمرکز محققین و پژوهش‌ها جهت رفع پارهای از چالش‌های کلیدی، بر تمرکز بر روی روش‌های اولیه‌ای گداخت اینرسی مانند افزایش حجمی و افزایش مرکزی استوار است. رسیدن به دمای خوداشتعالی (دمایی فراتر از ۵ keV در پلاسمای DT) که در آن می‌باشد نهشت انرژی ذرات آلفای تولید شده در پلاسماء بر ترم‌های اталافی مهمی مانند تابش ترمزی فزوئی یابد، اساس کار در این روش‌ها می‌باشد. علاوه بر آن، ایده‌های اولیه گداخت لختی تحت شرایطی هم‌چنان می‌توانند گزینه‌های جذابی به نظر برسند. به عنوان مثال، در ایده افزایش حجمی، چنان‌چه فشار یکنواختی در حجم سوخت در لحظه ایستایی ایجاد شود و هم‌چنین سوخت توسط لایه کوبه با عدد اتمی بالایی احاطه شود، دمای خوداشتعالی از حدود ۵ keV به محدوده پایین‌تر ۱۲-۵ keV رخ می‌دهد [۴-۵]. علت آن است که استفاده از لایه کوبه با عدد اتمی بالا سبب می‌ود که اولاً لختی سوخت افزایش یافته در نتیجه زمان سوختن سوخت افزایش یابد. دوماً کدری پلاسمای سوخت نسبت به تابش فوتون‌های تولید شده در سوخت افزایش یابد. این امر موجب کاهش اتلاف انرژی شده، در نتیجه دمای خوداشتعالی کاهش می‌یابد.

مطالعه شرایط افروزش و اشتغال پلاسمای غیرتعادلی DT در حضور ناخالص‌ها، یکی از موارد مهمی است که اخیراً مورد توجه محققان قرار گرفته است [۶-۹]. این مطالعه شامل بررسی اثرات منفی ناخالصی سوخت، در طول زمان تشکیل لکه داغ و اشتغال سوخت است. نتایج تجربی بدست آمده از گداخت لیزری با هدف‌های کروی نشان می‌دهد که بازدهی سوخت به دلیل حضور این ناخالصی‌ها کاهش می‌یابد. از این‌رو، بهره نوترنی اندازه‌گیری شده در این آزمایش‌ها، یک مرتبه کمتر از نتایج بدست آمده با شبیه‌سازی‌های یک بعدی است. از طرفی، پلاسمای گداخت در شرایط غیرتعادلی، عموماً با تئوری ساده سه دمایی توصیف می‌شود [۱۰-۱۱] که در آن الکترون‌ها،



به عبارت دیگر تغییرات دمای فوتونی نسبت به چگالی فضایی عبارت است از [۱۴، ۱۲]:

$$\frac{\partial T_p}{\partial x} = \frac{h^r c^r}{2\pi T_p^r F} \frac{\partial E_R}{\partial x} - \frac{T_p}{c^r} \frac{d \ln F}{d \alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial x} \quad (6)$$

در معادله ۵، تغییرات فاکتور رقیق شدگی نسبت به چگالی فضایی به صورت زیر نوشته می‌شود [۱۴، ۱۲]:

$$\frac{\partial \alpha}{\partial x} = \frac{1}{\rho_0 V_{\max} N_{\gamma_0}} \frac{\left(-\dot{N}_B + \frac{I_1(\alpha)}{4F(\alpha)} \frac{P_{rad}}{T_p} \right)}{\left(I_0(\alpha) - \frac{I_1(\alpha)}{4F(\alpha)} \right)} \quad (7)$$

که در آن V_{\max} سرعت انتشار موج منتشر شده در لکه داغ است که فرض می‌شود به صورت $V_{\max} = \max(V_D, V_T)$ باشد به طوری که V_D سرعت موج انفجار و V_T سرعت موج حرارتی است که به ترتیب به صورت زیر نوشته می‌شود [۱۵].

$$V_D(T_i) = \left[\frac{(\gamma+1)^r (\gamma-1)}{(3\gamma-1)} C_{Vi} \right]^{\gamma/r} \sqrt{T_i} \quad (8)$$

$$V_T(x, T_i) = \frac{k(T_e)}{C_{Ve} x} \quad (9)$$

به طوری که $\gamma = 3/5$ نسبت گرمای ویژه گاز ایده‌آل تک اتمی، گرمای ویژه یون‌ها و $k(T_e)$ رسانندگی حرارتی پلاسمایی است که به صورت گاز لورنتز مدل‌سازی شده است و با عبارت زیر بیان می‌شود [۱۶]:

$$k(T_e) = \frac{0.13}{(1 + 0.29 Z)} T_e^{5/r} \quad (10)$$

که در آن $\ln \Lambda$ لگاریتم کولنی است که عبارت است از نسبت حفاظت دبای یا بیشینه پارامتر برخورد به کمینه آن در فرایند برخوردهای کولنی و به صورت زیر نوشته می‌شود [۱۲]:

$$\ln \Lambda = 25.127 - \ln \left(\frac{\sqrt{n_e}}{100 \cdot T_e} \right) \quad (11)$$

که در آن μ پتانسیل شیمیایی و T_e دمای الکترونی است. توان اتلافی الکترون‌ها در لکه داغ یک پلاسمای کاملاً یونیزه شده، که برابر مجموع توان تابش ترمزی^۱ الکترون‌ها و توان اثر پراکنده‌گی کامپتون^۲ است به صورت زیر نوشته می‌شود [۱۲].

$$P_{\text{rad}} = c \sigma_T n_e^r \frac{4}{\pi^{r/\gamma}} Z_{\text{eff}} \frac{e^r}{\hbar c} \sqrt{\frac{T_e m_e c^r}{2}} \\ \times \int_0^\infty d\varepsilon e^{-\varepsilon/r} K_r(\varepsilon/2) \frac{(e^{\alpha+\varepsilon/r} - e^\varepsilon)}{e^{\alpha+\varepsilon/r} - 1} \\ + c \sigma_T n_e N_{\gamma_0} \left(1 - \frac{1}{\gamma} \right) \frac{T_e^r}{m_e c^r} \\ \times \int_0^\infty d\varepsilon \varepsilon \frac{\partial}{\partial \varepsilon} \left(\varepsilon^r \frac{e^{\alpha+\varepsilon/r}}{(e^{\alpha+\varepsilon/r} - 1)^r} \right) \quad (2)$$

که در آن c سرعت نور، σ_T سطح مقطع کامپتون، n_e چگالی الکترونی، $Z_{\text{eff}} = \sum_i n_i Z_i^r / n_e$ بار یونی موثر، T_e دمای الکترون، m_e جرم الکترون و K_r تابع بسل تعیین یافته، $\alpha = T_p/T_e$ فاکتور رقیق شدگی پلاسمایی، $\gamma = T_p/T_e$ نسبت دمای فوتونی به دمای الکترونی و $\varepsilon = E/T_e$ متغیر بدون بعد انرژی است که در آن E چگالی انرژی فوتون‌ها است که به صورت زیر نوشته می‌شود [۱۲]:

$$E_R = \frac{\lambda \pi T_e^r}{h^r c^r} \int_0^\infty d\varepsilon \varepsilon^r \frac{1}{e^{\alpha+\varepsilon/r} - 1} = \frac{\lambda \pi T_p^r}{h^r c^r} \int_0^\infty dy y^r \frac{1}{e^{\alpha+y} - 1} \\ = \frac{\lambda \pi T_p^r}{h^r c^r} F(\alpha) \quad (3)$$

تابع $F(\alpha)$ تابع فاکتور رقیق شدگی پلاسمایی است که به صورت:

$$F(\alpha) = \int_0^\infty dy y^r \frac{1}{e^{\alpha+y} - 1} \quad (4)$$

نوشته می‌شود. تغییرات چگالی انرژی فوتونی نسبت به چگالی فضایی، $x = \rho_0 r$ ، که در آن ρ_0 چگالی اولیه و r شعاع لکه داغ است را می‌توان به صورت زیر بیان کرد [۱۴، ۱۲]:

$$\frac{\partial E_R}{\partial x} = \frac{32\pi}{h^r c^r} T_p^r F \frac{\partial T_p}{\partial t} + \frac{\lambda \pi}{h^r c^r} T_p^r \frac{dF}{d\alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial x} \quad (5)$$

1. Bremsstrahlung Radiation
2. Compton Scattering Effect
3. Effective Ion Charge



در معادلات ۱۷ و ۱۸، $f_{\alpha e}$ ، E_α ، $f_{\alpha i}$ به ترتیب انرژی ذرات آلفا، کسری از انرژی ذرات آلفا منتقل شده به یونها و کسری از انرژی ذرات آلفا منتقل شده به الکترون‌هاست. همچنین آهنگ انتقال انرژی از یونها به الکترون‌ها به واسطه برخوردهای کولنی است که با رابطه زیر بیان می‌شود [۱۸]:

$$P_{ie} = \frac{\epsilon}{\sqrt{\pi}} v_C n_i \left[\frac{m_e}{m_D} + \frac{m_e}{m_T} + \epsilon \left(\frac{n_{io} - n_i}{n_i} \right) \frac{m_e}{m_\alpha} \right] \times \left(\frac{m_e c}{4T_e} \right)^{1/2} \ln(\Lambda)(T_i - T_e) \quad (20)$$

در معادله ۲، بار یونی مؤثر Z_{eff} با وجود ناخالصی در سوخت گذاشت که ترکیبی از دوتریم و تریتیم است به صورت زیر نوشته می‌شود:

$$Z_{eff} = \frac{\sum_i n_i Z_i}{n_e} = \frac{n_D + n_T + n_{imp} z_{imp}}{n_e} = \frac{n_D + n_T}{n_e} + \frac{n_{imp} z_{imp}}{n_e} \quad (21)$$

از طرفی چگالی الکترونی کل در داخل پلاسما عبارت است از:

$$n_e = n_D z_D + n_T z_T + n_{imp} z_{imp}, \quad (n_D = n_T = 1) \quad (22)$$

به طوری که:

$$\frac{n_e}{n_e} = \frac{n_D + n_T}{n_e} + \frac{n_{imp} z_{imp}}{n_e} \rightarrow \frac{n_D + n_T}{n_e} = 1 - \frac{n_{imp} z_{imp}}{n_e} \quad (23)$$

پس در معادله ۲ بار مؤثر یونی را می‌توان به صورت زیر نوشت:

$$Z_{eff} = 1 - \frac{n_{imp}}{n_e} z_{imp} + \frac{n_{imp}}{n_e} z_{imp} \quad (24)$$

که در آن n_{imp} چگالی یونی و z_{imp} عدد اتمی هسته ناخالصی است. همان‌طور که مشخص است با بزرگ‌تر شدن عدد اتمی هسته ناخالصی، بار مؤثر یونی بزرگ‌تر می‌شود.

با استفاده از رهیافت فارولو معادله ۵ به صورت زیر نوشته می‌شود [۱۷، ۱۴]:

$$\frac{\partial T_p}{\partial x} = -\frac{3}{4x} T_p - \frac{1}{4} T_p \frac{\partial F}{\partial \alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial x} + \frac{q_p(r, T_e, T_p)}{\frac{32\pi}{h^2 c} T_p F(\alpha) \rho_0 U_{max}} \quad (12)$$

در معادله بالا، اگر تغییرات فاکتور رقیق‌شدگی نسبت به $x = \rho_0$ صفر باشد یعنی حالتی کهتابع توزیع انرژی فوتون‌ها به صورت تابش سیاه یا پلانکی است، در این صورت با معرفی دمای تابش نسبت به $r = \rho_0$ به صورت زیر است [۱۷، ۱۴]:

$$\frac{dT_R}{dx} = -\frac{3}{4x} T_R + \frac{q_R(r, T_e, T_R)}{U_{max} C_{Vr}} \quad (13)$$

تغییرات دمای الکترونی و یونی نسبت به متغیر $x = \rho_0$ نیز به صورت:

$$\frac{dT_i}{dx} = -\frac{3}{x} T_i + \frac{q_i(x, T_i, T_e)}{C_{Vi} U_{max}} \quad (14)$$

$$\frac{dT_e}{dx} = -\frac{3}{x} T_e + \frac{q_e(x, T_i, T_e, T_R)}{C_{Ve} U_{max}} \quad (15)$$

در معادله ۱۲، ۱۳، ۱۴ و ۱۵ جملات $q_p(r, T_e, T_p)$ ، $q_e(x, T_i, T_e, T_R)$ و $q_i(x, T_i, T_e)$ ، $q_R(r, T_e, T_R)$ ترتیب آهنگ انرژی منتقل شده به فوتون‌ها در توزیع بوز-انیشتین، فوتون‌ها در توزیع پلانکی، یونها و الکترون‌ها در واحد جرم سوخت و در واحد زمان است که روابط آن‌ها در معادلات ۱۶ الی ۱۹ نشان داده شده است [۱۷]:

$$q_p(x, T_e, T_p) = P_{rad} = \frac{\partial E_p}{\partial t} = P_B + P_C \quad (16)$$

$$q_R(x, T_e, T_R) = P_{rad} = \frac{\partial E_R}{\partial t} = P_B + P_C \quad (17)$$

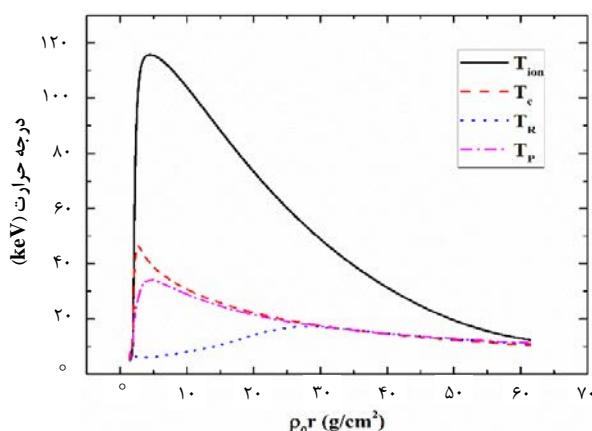
$$q_i(x, T_i, T_e) = E_\alpha f_{\alpha i} n_D n_T \langle \sigma v \rangle_{DT} - P_{ei} \quad (18)$$

$$q_e(x, T_i, T_e, T_R) = E_\alpha f_{\alpha e} n_D n_T \langle \sigma v \rangle_{DT} + P_{ei} - P_{rad} \quad (19)$$



معادله تغییرات دمای الکترون‌ها، معادله تغییرات دمای فوتون‌ها با تابع توزیع انرژی بوز-انیشتینی و معادله تغییرات دمای فوتون‌ها با تابع توزیع انرژی پلانکی بر حسب چگالی فضایی به روش رونگ کوتای مرتبه چهارم حل شده‌اند. شرایط اولیه برای شروع احتراق، در ابتدا برای سوخت بدون ناچالصی با چگالی یونی یکسان $n_D = n_T = 1,2044 \times 10^{18} \text{ cm}^{-3}$ برای دوتیریم و تریتیریم، دمای اولیه یکسان برای اجزای پلاسما به صورت $T_{i_0} = T_{e_0} = T_{R_0} = T_{P_0} = 5 \text{ keV}$ و فاکتور رقیق‌شدگی $\alpha = 0$ در نظر گرفته شده است. پارامتر بحرانی احتراق برای شروع احتراق در این حالت 1.5 g/cm^3 محاسبه شده است و نتایج آن در شکل ۱ نشان داده شده است.

شرایط اولیه برای شروع واکنش‌های همجوشی با وجود ناچالصی، با چگالی عددی یونی و چگالی جرمی یکسان با حالت قبلی در نظر گرفته شده است اما دمای اولیه اجزای پلاسما با حضور ناچالصی $T_{i_0} = T_{e_0} = T_{R_0} = T_{P_0} = 8 \text{ keV}$ بحرانی احتراق 3 g/cm^3 محاسبه شده است. همان‌طور که از معادله ۲ مشخص است وجود ناچالصی باعث افزایش بار مؤثر یونی Z_{eff} و به تبع آن افزایش توان اتلاف تابش ترمی (جمله اول معادله ۲) می‌شود و در نتیجه توان تابشی اتلافی کل افزایش می‌یابد. در شکل‌های ۲ و ۳ تغییرات دمای فوتون‌ها در وجود ناچالصی طلا در درصدهای مختلف $0.5\%, 1\%, 10\%$ و بدون ناچالصی ترسیم شده است. همان‌طور که از معادلات ۱۲، ۱۳، ۱۶ و ۱۷ واضح است با افزایش میزان ناچالصی، توان تابش ترمی و در نتیجه دمای فوتون‌ها افزایش می‌یابد.



شکل ۱. تغییرات دمای اجزای پلاسما در مدل چهار دمایی با شرایط اولیه $T_{i_0} = T_{e_0} = T_{R_0} = T_{P_0} = 5 \text{ keV}$ و پارامتر $x = \rho_0 r_0 = 14 \text{ g/cm}^3$ بحرانی احتراق

معادلات تغییرات چگالی عددی یون‌های دوتیریم (n_D) و تریتیریم (n_T) که در معادلات ۱۷ و ۱۸ ظاهر شده‌اند، از جمله معادلات مورد نیاز در تعیین رفتار پلاسماست که به صورت زیر در نظر گرفته می‌شود:

$$\frac{dn_D}{dt} = -n_D n_T \langle \sigma v \rangle_{DT} - \frac{n_D}{\tau} \langle \sigma v \rangle_{DD} \quad (25)$$

$$\frac{dn_T}{dt} = -n_D n_T \langle \sigma v \rangle_{DT} + \frac{n_D}{\tau} \langle \sigma v \rangle_{DD} \quad (26)$$

که با تغییر متغیر $r = \rho_0 U_{max} dt = dx$ می‌توان آن‌ها را بر حسب چگالی فضایی r نوشت.

در ادامه و در بخش بعد، اثرات ناچالصی در سوخت را بر کل فرایند احتراق هم‌جوشی دوتیریم-تریتیریم بررسی می‌نماییم.

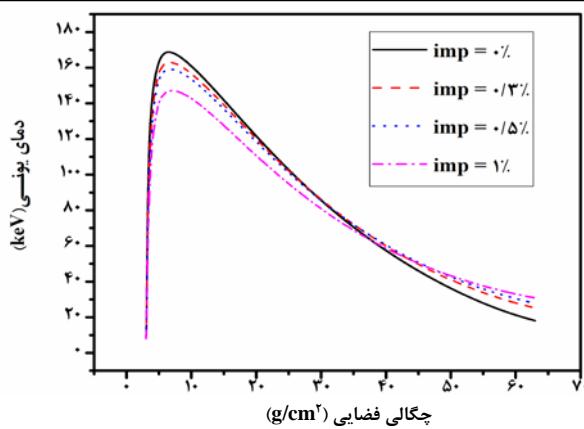
۳. بحث و نتایج

در این مقاله اثر ناچالصی هسته سنگین طلا بر کلیه فرایندهای احتراق یک پلاسمای غیرتعادلی مورد مطالعه قرار گرفته است. رهیافت دنبال شده در این مقاله بسط مدل سه دمایی نایاک^۱ به مدل چهار دمایی کیم مولویگ^۲ در پلاسمای هم‌جوشی است. مدل سه دمایی حالت خاصی از تئوری چهار دمایی با فاکتور رقیق‌شدگی $\alpha = 0$ است. در مدل سه دمایی فرض بر این است که پلاسما در کل فرایند افزایش از نظر اپتیکی ضخیم^۳ است اما این فرض فقط در انرژی‌های پایین صحیح است. با افزایش دمای فوتون‌ها، در انرژی خاصی که به آن انرژی قطع^۴ گفته می‌شود آهنگ پراکنندگی کامپتون با آهنگ تابش ترمی برابر می‌شود به‌طوری که بالاتر از این انرژی پلاسما از نظر اپتیکی نازک^۵ و تابع توزیع انرژی فوتون‌ها، بوز-انیشتینی و پایین‌تر آن از نظر اپتیکی ضخیم و تابع توزیع انرژی فوتون‌ها، پلانکی (تابش جسم سیاه)^۶ می‌باشد.

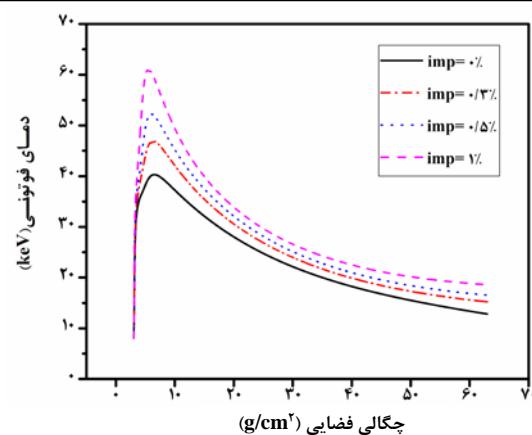
برای رسیدن به درک صحیح از رفتار اجزای پلاسما در حضور ناچالصی طلا، ۷ معادله دیفرانسیل مرتبه اول غیرخطی جفت شده که شامل معادله تغییرات چگالی عددی یونی دوتیریم، معادله تغییرات چگالی عددی یونی تریتیریم، معادله تغییرات فاکتور رقیق‌شدگی و معادله تغییرات دمای یون‌ها،

1. Nayak
2. Kim Molvig
3. Optically Thick
4. Cut off Energy
5. Optically Thin
6. Black Body Radiation

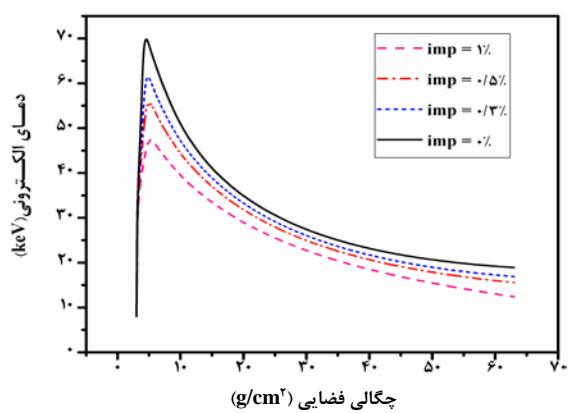




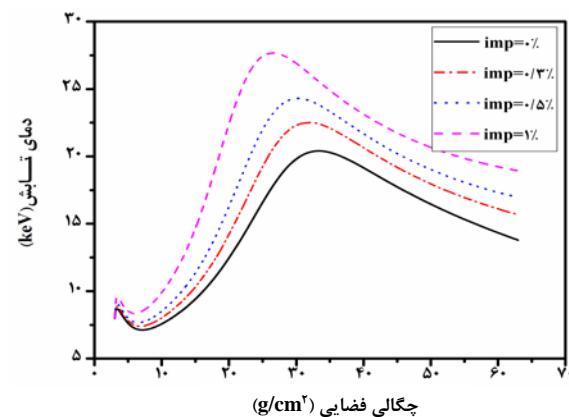
شکل ۴. تغییرات دمای یونی بر حسب چگالی فضایی در سوخت همجوشی DT در نسبت‌های ناچالصی مختلف ۰، ۰.۳، ۰.۵ و ۱ درصد.



شکل ۲. تغییرات دمای فوتونی در توزیع بوز-انیشتین بر حسب چگالی فضایی در سوخت همجوشی DT در نسبت‌های ناچالصی مختلف ۰، ۰.۳، ۰.۵ و ۱ درصد.



شکل ۵. تغییرات دمای الکترونی بر حسب چگالی فضایی در سوخت همجوشی DT در نسبت‌های ناچالصی مختلف ۰، ۰.۳، ۰.۵ و ۱ درصد.



شکل ۳. تغییرات دمای فوتونی در توزیع پلانکی بر حسب چگالی فضایی در سوخت همجوشی DT در نسبت‌های ناچالصی مختلف ۰، ۰.۳، ۰.۵ و ۱ درصد.

۴. نتیجه‌گیری
در این مقاله، شرایط احتراق گرما هسته‌ای ICF در سوخت هم مولار از دوتربیم و تربیتیم در یک پلاسمای غیرتعادلی با حضور ناچالصی طلا مورد مطالعه قرار گرفته است. نتایج استخراج شده از حل معادلات احتراق اجزای پلاسما در حالت غیرتعادلی نشان می‌دهد وجود ناچالصی در سوخت، باعث افزایش توان اتلافی تابش ترمی و به تبع آن دمای فوتونی می‌گردد. به دلیل جفت‌شدگی دمای فوتون‌ها با الکترون‌ها مطابق اثر کامپتون و هم‌چنین جفت‌شدگی الکترون‌ها با یون‌ها به واسطه برهمکنش‌های کولنی، افزایش دمای فوتونی باعث کاهش دمای یونی و الکترونی می‌شود. از طرفی به دلیل بالاتر بودن میزان توان اتلافی، رسیدن به حداقل شرایط لازم برای تشکیل لکه داغ و حفظ حالت خود نگه‌دار یعنی وضعیتی که در آن انرژی هسته‌ای تولید شده بر اثر واکنش‌های همجوشی بر عوامل منفی مؤثر بر احتراق غلبه نماید مشکل‌تر فراهم می‌شود به عبارت دیگر وجود ناچالصی باعث افزایش دمای اولیه اجزای پلاسما و هم‌چنین پارامتر بحرانی احتراق جهت شروع واکنش‌های همجوشی می‌گردد.

از طرفی چون الکترون‌ها از طریق تابش ترمی با فوتون‌ها در برهمکنش هستند، افزایش توان تابشی منجر به کاهش انرژی الکترون‌ها خواهد شد. پس همان‌طور که در شکل ۴ مشخص است افروزه شدن میزان ناچالصی در سوخت باعث افزایش توان تابش ترمی و در نتیجه کاهش دمای الکترون‌ها خواهد بود.

تنها سازوکار برهمکنش یون‌ها و الکترون‌ها در محیط پلاسمای از طریق برخوردهای کولنی است که با وجود ناچالصی، انرژی الکترون‌هایی که با یون‌ها برخود می‌کنند کمتر از حالتی است که ناچالصی در سوخت وجود ندارد، پس مطابق رابطه ۲۰ اندازه توان P_{ie} که نقش منفی در انرژی یون‌ها ایفا می‌کند با وجود ناچالصی، بزرگ‌تر از حالتی است که سوخت به صورت خالص اختیار شده است در نتیجه دمای یون‌ها همان‌طور که در شکل ۵ نشان داده شده است در حضور ناچالصی در مقایسه با حالت خالص کوچک‌تر است.



مراجع

1. R. Betti, O.A. Hurricane, *Inertial-confinement fusion with lasers*, *Nat. Phys.*, **12**, 435 (2016).
2. J.D. Zuegel, et al., *Laser Challenges for Fast Ignition*, *Fusion Sci. Technol.*, **49**, 453 (2006).
3. C.J. Davie, R.G. Evans, *Symmetry of Spherically Converging Shock Waves through Reflection, Relating to the Shock Ignition Fusion Energy Scheme*, *Phys. Rev. Lett.*, **110**, 185002 (2013).
4. H. Hora, et al, *High-gain volume ignition for inertial confinement fusion (ICF)*, *AIP Conference Proceedings*, **318**, 325 (1994).
5. H. Hora, *Extraordinary strong jump of increasing laser fusion gains experienced at volume ignition for combination with NIF experiments*, *Laser Part. Beams*, **31**, 229 (2013).
6. A. Caruso, C. Strangio, *Ignition thresholds for deuterium-tritium mixtures contaminated by high-Z material in cone-focused fast ignition*, *J. Exp. Theor. Phys.*, **97**, 948 (2003).
7. D.B. Zou, et al, *Tunable proton stopping power of deuterium-tritium by mixing heavy ion dopants for fast ignition*, *High Energy Density Phys.*, **18**, 1 (2016).
8. S.Yu. Gus'kov, et al, *Effect of inactive impurities on the burning of ICF targets*, *Plasma Phys. Rep.*, **37**, 1020 (2011).
9. M. Najjar, B. Khanbabaei, *Effects of carbon impurity on the ignition of deuterium-tritium targets under the relativistic shock waves*, *Phys. Plasmas*, **26**, 032709 (2019).
10. S. Atzeni, *2-D Lagrangian studies of symmetry and stability of laser fusion targets*, *Comp. Phys. Commun.*, **43**, 107 (1986).
11. N.A. Tahir, et al, *Method of solution of a three-temperature plasma model and its application to inertial confinement fusion target design studies*, *J. Appl. Phys.*, **60**, 898 (1986).
12. K. Molvig, et al, *Photon coupling theory for plasmas with strong Compton scattering: Four temperature theory*, *Phys. Plasmas*, **16**, 023301(2009).
13. R.K. Patria, *Statistical Mechanics 2nd Edition* Waterloo, Canada, (1996).
14. M. Nazirzadeh, A. Ghasemizad, B. Khanbabaei, *Determination of DT critical burn up parameter by four temperature theory*, *Phys. Plasma*, **22**, 122709 (2015).
15. Y.B. Zeldovich, Y.P. Raizer, *Physics of Shock Waves and High-Temperature Hydrodynamic Phenomena*, Academic Press, New York, Volume-I (1996).
16. E.N. Avrorin, L.P. Feoktistov, L.I. Shabarshov, *Ignition criterion for pulse fusion targets*, *Sov. J. Plasma Phys.*, **6**, 527 (1980).
17. B. Nayak, S.V.G. Menon, *Thermonuclear burn of DT and DD fuels using three-temperature model: Non-equilibrium effects*, *Laser and Particle Beams*, **30**, 517 (2012).
18. S. Sarvar, H.K. Na, J.M. Park, *Effective ion charge (Zeff) measurements and impurity behavior in KSTAR*, *Review of Scientific Instrument*, **89**, 043504 (2018).

COPYRIGHTS

©2021 The author(s). This is an open access article distributed under the terms of the Creative Commons Attribution (CC BY 4.0), which permits unrestricted use, distribution, and reproduction in any medium, as long as the original authors and source are cited. No permission is required from the authors or the publishers.



استناد به این مقاله

مهردی نظریزاده، بابک خان بابایی، حمیدرضا البرزنا (۱۴۰۲)، مطالعه اثر ناچالصی Au بر شرایط احتراق سوخت DT در پلاسمای همجوشی به روش محصورسازی لختی، ۱۰۶، ۱۴۸-۱۵۴

DOI: [10.24200/nst.2022.1214.1788](https://doi.org/10.24200/nst.2022.1214.1788)Url: https://jonsat.nstri.ir/article_1523.html