

研究論文

レーザー核融合炉固体壁の熱的応答に関する研究

山本敬治^{1),4),*)},古河裕之²⁾,城崎知至¹⁾,神前康次³⁾,廣岡慶彦³⁾, 上田良夫⁴⁾,西川雅弘⁴⁾,田中和夫^{1),4)}

¹⁾大阪大学レーザーエネルギー学研究センター,²⁾レーザー技術総合研究所,³⁾核融合科学研究所,

4)大阪大学大学院工学研究科

(原稿受付:2006年6月16日/原稿受理:2006年11月9日)

固体壁方式のレーザー核融合炉チェンバの概念設計研究において、ターゲットから放出される X 線、荷電粒 子のエネルギーによる固体第一壁の温度上昇の評価は重要な課題である.本研究ではターゲットの核融合反応よ り放出されるエネルギーパルスとスペクトルを用いて、固体第一壁にタングステンを用いた場合のエネルギー密 度および温度プロファイルの評価を行った.核融合出力 20 MJ で炉半径 4 m と核融合出力 80 MJ で炉半径 8 m の場合、パルス負荷(1.85 J/cm²)照射後のタングステン第一壁の温度上昇は 400 K~500 K 程度にとどまり、第 一壁はタングステンの溶融温度(3660 K)よりも十分に低いことを示した.

Keywords:

laser fusion, reactor chamber, first wall, dry wall, tungsten

1. はじめに

レーザー核融合炉チェンバ第一壁は、ターゲットの核融 合反応から放出される高強度,短パルスのX線,アルファ 粒子,荷電粒子(炭素イオン,水素イオン,重水素イオン, 三重水素イオン),中性子の照射を受ける.現在,レーザー 核融合炉チェンバの第一壁には、液体金属等を用いた液体 壁(Liquid Wall) 方式と, 高融点金属や炭素材を用いた固 体壁(Dry Wall) 方式が検討されている.液体壁方式は炉 チェンバを小さくできる可能性があり、将来の発電プラン トにおいては有望な方式の一つであるが、実際に建設する には様々な技術的課題が存在する.一方,固体壁方式は、 実際に建設する際の技術的な課題は少ないが、液体壁方式 と比べると第一壁アブレーションが起こった場合に第一壁 の損傷を補うことが難しく、アブレーションが起こらない ようにチェンバーの半径は大きくする必要がある.しか し、プラントの熱効率や経済性に加えてターゲットイン ジェクション, レーザーの集光性等を考慮すると, 炉チェ ンバは小さい方が望ましいため、炉チェンバの大きさには 上限を設けることになる.

本研究では、第一壁材料に熱伝導性が良く高い融点を持 つタングステンを使用した場合を想定し、核融合エネル ギーの照射による第一壁の温度変化の評価を行った.その 結果、核融合反応を実証するための実験施設相当の熱負 荷、小型発電プラント相当の熱負荷において、固体壁を用 いた炉チェンバを設計することが可能なWindowが存在す ることを示す.なお、ターゲットの核融合反応により発生 Study on Thermal Responses of Dry Walls in Laser Fusion Reactors する中性子の持つエネルギーは全核融合エネルギーの80% 程度を占めているが、中性子は飛程が長く第一壁表面付近 にほとんどエネルギーを付与しないため、本研究では考慮 しないこととする.

炉チェンバ第一壁に照射する核融合エネル ギーパルス

最初に(1)核融合エネルギー E = 20 MJ, 炉チェンバ半径 R = 4 m の場合(核融合反応を実証するための実験施設相当 の熱負荷)と、(2)核融合エネルギー E = 80 MJ, 炉チェンバ 半径 R = 8 m の場合(小型発電プラント相当の熱負荷)の二 つの条件を想定し、第一壁表面に照射する核融合エネル ギーの評価を行った.なお、本論文では、核融合出力から のフルエンスを、通常固体のアルミ等が急激なパルス負荷 によりアブレーションするしきい値(約2 J/cm²)[1]を指針 として、炉半径を設定した.

また,(2)の場合は,爆縮用レーザーの繰り返し数を10 Hz,核融合エネルギーの電気への変換効率を30%と想定す ると,電気出力が24万 KW の小型発電プラントに相当す る.また,(2)の場合を(1)と比較すると,核融合エネルギー は4倍,炉チェンバ半径は2倍,炉の表面積は4倍である. 中性子を除いたフルエンス(炉チェンバ内面の第一壁単位 面積当りに照射するエネルギー量)は,(1)と(2)の場合で同 じ1.85 J/cm²であるため,同じフルエンスで炉チェンバ設 計条件が違う場合の第一壁の温度変化の比較を行うことが できる.

YAMAMOTO Keiji^{*)}, FURUKAWA Hiroyuki, JOHZAKI Tomoyuki, KOZAKI Yasuji, HIROOKA Yoshihiko, UEDA Yoshio, NISHIKAWA Masahiro and TANAKA Kazuo A.

*現在の所属:新エネルギー・産業技術総合開発機構 (NEDO フェロー)

ターゲットの核融合反応から放出される核融合エネル ギーは、一次元爆縮シミュレーションコード ILESTA-1D [2] および燃焼シミュレーションコード MEDUSA-Q[3-6] を用いて求められた核融合エネルギーが 400 MJ の計算結 果[7-9]を基に、X 線に関しては強度とエネルギー量を、ア ルファ粒子と荷電粒子に関しては出力比に応じて粒子数を 減少させ、(1)と(2)の場合の核融合エネルギーパルスとして 用いた.

以上の条件より求められた第一壁表面の単位面積あたり に照射するエネルギー強度を図1に示す.図の縦軸は照射 するエネルギーの強度,図の横軸は爆縮レーザー照射後か らの時間である.

(1) E = 20 MJ, R = 4 m の場合は, 爆縮レーザー照射後 51 ns にピーク強度 2×10⁹ W/cm², パルス幅 0.1 ns 以下の X 線が第一壁に照射する. 爆縮レーザー照射から 0.3 µs 後 には, 重水素と三重水素の核融合反応により発生した, ピーク強度が 1.5×10⁶ W/cm², パルス幅 0.4 µs 程度のアル ファ粒子が第一壁に照射する. 爆縮レーザー照射から 0.75 ~1.00 µs 後には, ピーク強度が 1.2×10⁷ W/cm²の炭素, 水 素のイオンが第一壁に照射する. 爆縮レーザー照射から 1.0 µs 以降には, 強度が 2×10⁶ W/cm²程度で核融合反応を起 こさずに燃え残った重水素イオン, 三重水素イオンが第一 壁に到達する. また, (2) E = 80 MJ, R = 8 m の場合は, (1) と比較するとイオンの強度は 1/2 倍, 照射開始時刻とパル ス幅は 2 倍となる.

次に、(1)と(2)の場合において、第一壁に照射するX線、アルファ粒子、炭素イオン、水素イオン、重水素イオン、三重水素イオンのエネルギー強度とパルス幅を要約したものを表1に示す.



図1 第一壁表面での核融合エネルギー照射強度.記号付きの実線はX線、一点鎖線はアルファ粒子、実線は荷電粒子(C, H,D,T)の第一壁への照射強度を表している.また、太線は 核融合出力20 MJ、炉チェンバ半径4 m、細線は核融合出力 80 MJ、炉チェンバ半径8 m の場合を表している.

表1	第一	壁温	度の	計算	「条件

	Case 1	Case 2	
Fusion Power	E=20 MJ	E = 80 MJ	
Chamber Radius	R=4 m	R=8 m	
Fluence	1.85 J/cm ²	1.85 J/cm ²	
X-rays Peak Intensity	$2 \times 10^9 \mathrm{W/cm}^2$	$1 \times 10^{9} \text{ W/cm}^{2}$	
X−rays Pulse	0.1 ns	0.2 ns	
Alpha Peak Intensity	$1.48 \times 10^{6} \text{W/cm}^{2}$	7.4×10^5 W /cm ²	
Alpha Pulse	0.6 µs	1.2 µs	
CH,DT Peak Intensity	$1.2 \times 10^{7} \text{W/cm}^{2}$	$6.0 \times 10^{6} \text{W} / \text{cm}^{2}$	
CH,DT Pulse	0.8 µs	1.6 µs	

3. 第一壁のエネルギー密度,温度の計算モデル

パルス状の核融合反応から発生するX線や各種粒子によるエネルギーの付与により、タングステン第一壁のエネル ギー密度、温度は上昇する.第一壁のエネルギー密度は、 第一壁に照射するX線、荷電粒子(イオン)のエネルギー 強度とスペクトルおよび、タングステンのX線質量吸収 [10]と阻止能[11]を用いて計算することができる.第一壁 の温度は、第一壁のエネルギーの付与と熱伝導を考慮した モデル[12]を用いて評価を行った.以下に本研究で用いた モデルについて詳述する.

1) 第一壁のX線と荷電粒子エネルギー付与の計算

ある時刻 t において,第一壁表面から深さ x における X 線の強度 I(x,t)[W/cm²]は、ある周波数 ν_i を持つ X 線の第 一壁表面における強度を $I(\nu_i, 0, t)$ [W/cm²],第一壁の密度 を ρ [g/cm³],X線質量吸収係数を $\mu(\nu_i)$ [cm²/g]とすれば、

$$I(x,t) = \sum_{I=1}^{i_{\text{max}}} I(\nu_i, 0, t) \exp[-\rho\mu(\nu_i)x]$$
(1)

で表わされる. ここで *i*max は,核燃焼計算中の X 線の輸送 計算に用いた X 線の群の数である.

X線により壁に付与される,単位体積・単位時間あたり のエネルギー $Q_x(x,t)$ [W/cm³]は,以下のように表される.

$$Q_{x}(x,t) = -\frac{\partial I(x,t)}{\partial x}$$
$$= \sum_{i=1}^{i_{\max}} \rho \mu(\nu_{i}) I(\nu_{i},0,t) \exp[-\rho \mu(\nu_{i})x] \quad (2)$$

同様に荷電粒子について考察する. 第一壁材料中のある

深さx[cm]の位置での荷電粒子のエネルギーをE(x)[MeV],その荷電粒子がdx[cm]進んだ時に持つエネル ギーをE(x+dx)[MeV]とするとき,阻止能S(E)[MeV/ cm]は,

$$S\{E(x)\} = -\frac{\mathrm{d}E(x)}{\mathrm{d}x} \tag{3}$$

と表わされる.本研究では,タングステンの阻止能として, 実験により測定された文献値[11]を用いた.

(3)式は1粒子あたりの式であるが、ある時刻t[sec]において壁表面でエネルギーE(0,t)[MeV]を持つ粒子が単位面積・単位時間あたりN(t)個、壁に照射されるとすると、荷電粒子により壁に付与される、単位体積・単位時間あたりのエネルギー $Q_p(x,t)$ [W/cm³]は、以下のように表される.

$$Q_{\rm p}(x,t) = N(t)S(E(x,t)) = -N(t)\frac{\partial E(x,t)}{\partial x}$$
(4)

2) 第一壁のエネルギー密度と熱伝導の計算

爆縮レーザー照射からの時間がt,第一壁表面からの深 さがxの場合,第一壁のエネルギー密度U(x,t)[J/cm²]は 核融合エネルギーの付与と熱伝導を考慮すると,

$$\frac{\partial U(x,t)}{\partial t} = \kappa \nabla^2 T(x,t) + Q_x(x,t) + Q_p(x,t)$$
 (5)

と表わされる. ここでκは第一壁の熱伝導率[W/(cm·K)], T は第一壁の温度[K]である.

3) 第一壁の融解条件判定

対象にしている第一壁材料の体積を ΔV [cm³],密度を ρ [g/cm³],初期温度を T_0 [K],融点を T_M [K],比熱を C_1 [J/g·K],融解熱を H_M [J/g]とすると,第一壁が融点 (3660 K)まで温度上昇するエネルギー密度 E_{3660K} [J/cm³] と第一壁が融解するエネルギー量のしきい値 E_{MELT} [J/cm³]は,

$$\begin{split} E_{3660\mathrm{K}} &= \rho \varDelta V C_1 (T_\mathrm{M} - T_0) \\ E_\mathrm{MELT} &= \rho \varDelta V \{ C_1 (T_\mathrm{M} - T_0) + H_\mathrm{M} \} \end{split} \tag{6}$$

となる. タングステンの物性値として,密度 ρ =19.3 g/cm³,比熱 C_1 =0.1327 J/gK,融解熱 H_M =192.5 J/g,融 点 T_M =3660 Kおよび, ΔV =1 cm³, T_0 =1173 Kを代入す ると,タングステン第一壁が融点の3660 Kまで温度上昇す るエネルギー密度は E_{3660K} =6.4×10³ J/cm³程度,第一壁 の融解が発生するエネルギー密度のしきい値は E_{MELT} = 1.0×10⁴ J/cm³程度となる.ここで, T_0 は固体第一壁をガ ス冷却するため,冷却チャンネルの温度として,ガスター ビンの入口温度(タービン材料の耐熱温度)に等しい1173 Kとした.

4. 核融合エネルギーの照射による第一壁の熱応 答の評価

4.1 固体第一壁のエネルギー密度の変化

前章の計算モデルを用いて、核融合エネルギー照射終了

付近の時刻におけるタングステン第一壁のエネルギー密度 を評価した.X線エネルギー付与後の第一壁のエネルギー 密度の計算結果を図2に示す. 図の縦軸は第一壁材料内の エネルギー密度, 横軸は第一壁表面からの深さである. エ ネルギー密度が 6.4×10³ J/cm³にある二点鎖線 (Energy for 3660 K)は、タングステン第一壁が初期温度の 1173 K から 融点の 3660 K まで温度上昇するのに必要なエネルギー密 度である.エネルギー密度が1.0×10⁴ J/cm³にある実線 (Energy for Melting) は、タングステン第一壁が融解する エネルギー密度のしきい値である.X線のエネルギー付与 により、(1)E = 20 MJ、R = 4 m、(2)E = 80 MJ、R = 8 m の場合とも、照射強度の増加分はチェンバーサイズと相殺 するため、第一壁は表面で 380 J/cm³、深さ 10 µm で 15 J/cm³, 深さ 50 µm で 3 J/cm³程度エネルギー密度が上昇す る. X線のエネルギーパルスは1ns程度であり,熱伝導の 影響がほとんど効かないため、(1)、(2)の場合において、ほ とんど同じエネルギー密度の分布を示している.

次に、X線、アルファ粒子エネルギー付与後の第一壁の エネルギー密度の計算結果を図3に示す.(1)E = 20 MJ, R = 4 m の場合、アルファ粒子照射直後の第一壁表面のエ ネルギー密度は383 J/cm³である.(2)E = 80 MJ, R = 8 m の場合、第一壁表面のエネルギー密度は284 J/cm³である. ここで、(2)の場合は、(1)の場合と比較してフルエンスは同 じ1.85 J/cm²であるが、エネルギー強度が1/2倍、パルス幅 が2倍となるため、第一壁表面のエネルギー密度は26%低 下している.また、表面から7.2 µm の深さでは(1),(2)の場 合とも185 J/cm³となり、第一壁表面から深さ7.3 µm 以上 の深さでは、(2)の場合が(1)の場合よりエネルギー密度が大 きくなっている.理由は、(2)の場合は(1)の場合よりパルス 幅が2倍となるため、第一壁表面付近に付与されたエネル



図2 第一壁での核融合エネルギー付与の計算結果 (X-rays).図の点線が、X 線照射直後の第一壁のエネルギー密度である. また、二点鎖線(Energy for 3660 K)は、タングステン第 一壁が初期温度の1173 Kから融点の3660 Kまで温度上昇するのに必要なエネルギー密度で、実線(Energy for Melting)は、タングステン第一壁が融解するエネルギー密度のしきい値である.



図3 第一壁での核融合エネルギー付与の計算結果(X-rays+Alpha).図の一点鎖線が、アルファ粒子照射直後の第一壁のエネルギー密度である。また、二点鎖線(Energy for 3660K)は、タングステン第一壁が初期温度の1173Kから融点の3660Kまで温度上昇するのに必要なエネルギー密度で、実線(Energy for Melting)は、タングステン第一壁が融解するエネルギー密度のしきい値である。

ギーが,熱伝導により第一壁の奥に移動するためである. 深さ 50 μ m では,(1),(2)の場合ともエネルギー密度は 3 J /cm³程度となっている.

X線, アルファ粒子, 荷電粒子(C, H, D, T)エネルギー 付与後の第一壁のエネルギー密度の計算結果を図4に示 す. (1) E = 20 MJ, R = 4 m の場合, 荷電粒子照射直後の第 一壁表面のエネルギー密度は1304 J/cm³である. (2) E = 80 MJ, R = 8 m の場合, 第一壁表面のエネルギー密度は 926 J/cm³である.ここで,(2)の場合は,(1)の場合と比較して フルエンスは同じ 1.85 J/cm²であるが,エネルギー強度が 1/2倍、パルス幅が2倍となる影響で、第一壁表面のエネ ルギー密度は29%低下している.しかし、第一壁表面から 深さ 10 µm でのエネルギー密度は、(1)の場合は 724 J/cm³、 (2)の場合は 680 J/cm³となり、その差は 6 %に減少してい る. また, 第一壁表面から深さ 11.2 µm 以上の深さでは, (2) の場合が(1)の場合よりエネルギー密度が大きくなってい る. 深さ50 µm では, (1)の場合のエネルギー密度は3 J/cm³ 程度,(2)の場合のエネルギー密度は7J/cm3程度となって いる. なお, 第一壁の最大エネルギー密度は, (1), (2)の場 合とも融解するしきい値の1/5以下であり、第一壁の融解 は発生しない.(2)の場合,融解に達する核融合出力は,400 MI 規模に相当する.

4.2 固体第一壁の温度プロファイルの時間変化

次に、(1) E = 20 MJ, R = 4 m, (2) E = 80 MJ, R = 8 m の場合において、第一壁の温度プロファイルの評価を行っ た.(1)の場合の第一壁の温度プロファイルを図5,(2)の場 合の第一壁の温度プロファイルを図6に示す。図の縦軸は 第一壁の温度、横軸は第一壁表面からの深さを示してい る.1173 K にある太い点線は、本研究でタングステン第一 壁の初期温度として想定した値である。



図4 第一壁での核融合エネルギー付与の計算結果(X-rays+Alpha+CHDT).図の実線が、荷電粒子(C,H,D,T)照射直後の第一壁のエネルギー密度である.また、二点鎖線(Energy for 3660 K)は、タングステン第一壁が初期温度の1173 Kから融点の3660 Kまで温度上昇するのに必要なエネルギー密度で、実線(Energy for Melting)は、タングステン第一壁が融解するエネルギー密度のしきい値である.



図5 第一壁の温度プロファイル(E=20 MJ, R=4 m). 図の点 線がX線照射直後、一点鎖線がアルファ粒子照射直後、実 線が荷電粒子(C,H,D,T)照射直後の第一壁の温度である. また、太い点線(1173 K)は、タングステン第一壁の初期温 度である.

図の点線(図5では0.212 µs,図6では0.424 µs)は,ア ルファ粒子照射直前の時刻の第一壁の温度である.この時 刻では,X線エネルギーの照射により,第一壁表面の温度 は (1),(2)の場合とも1195 Kまで上昇する.図の一点鎖線 (図5では0.746 µs,図6では1.492 µs)は,荷電粒子照射直 前の時刻の第一壁の温度である.この時刻では,X線とア ルファ粒子のエネルギーの照射により,第一壁表面の温度 は (1)の場合は1322 K,(2)の場合は1284 Kまで上昇する. 図の実線(図5では1.334 µs,図6では2.668 µs)は,荷電



図 6 第一壁の温度プロファイル(*E* = 80 MJ, *R* = 8 m). 図の点 線が X 線照射直後, 一点鎖線がアルファ粒子照射直後, 実 線が荷電粒子 (C, H, D, T) 照射直後の第一壁の温度である. また, 太い点線(1173 K)は, タングステン第一壁の初期温 度である.

粒子照射終了付近の時刻の第一壁の温度である. この時刻 では、X線、アルファ粒子、荷電粒子(C, H, D, T)のエ ネルギーの照射により、第一壁表面の温度は (1)の場合は 1682 K, (2)の場合は1534 K となっている. また、荷電粒子 照射終了付近の時刻において、(1)の場合は表面から30 µm, (2)の場合は表面から 40 µm の深さの領域までが、温度上昇 していることがわかる.

5.考察および結論

第一壁にタングステンを用いたレーザー核融合炉チェン バ固体壁 (Dry wall) 方式に関して,同じフルエンス 1.85 J/cm²で異なる設計条件

[1]核融合エネルギーE = 20 MJ, 炉チェンバ半径R = 4 m [2]核融合エネルギーE = 80 MJ, 炉チェンバ半径R = 8 m において,第一壁の温度変化の評価を行った.ここで,(2) の条件は,爆縮レーザーの繰り返し数を10Hz,核融合エネ ルギーの電気への変換効率を30%とすると,24万 KW の小 型発電プラントに対応する.結果を以下に示す.

- 1. X線のエネルギー付与による第一壁の温度上昇は22 K 程度と比較的小さい.
- 核融合出力 E = 20 MJ, 炉半径 R = 4 m の条件(実験炉 に相当)および核融合出力 E = 80 MJ, 炉半径 R = 8 m の条件(小型発電プラントに相当)においては, 核融 合エネルギー照射後に固体第一壁は 400 K~500 K 程 度温度上昇するが, タングステンの融点(3660 K)に

ははるかに達しない.

5. 炉半径が大きくなる程熱伝導時間が長くなるため、核融合出力E=80 MJ、炉半径R=8mの条件を核融合出力E=20 MJ、炉半径R=4mの条件と比較すると、第一壁の温度は100 K~150 K 程度低下する.

こうした結果は、熱設計の際の安全係数を考慮しても、 十分に余裕がある範囲といえる.つまり、固体壁を用いた 場合でも核融合エネルギーに対し適切な炉チェンバ半径を 考慮することにより、チェンバの設計が熱的には可能とな るパラメータ領域が存在し得ることを意味する.

特に(2)の核融合エネルギーE = 80 MJ, 炉チェンバ半径 R = 8 mの場合は小型発電プラントの設計条件とほぼ同じ 熱負荷であり,本研究は小型発電プラントの固体第一壁 チェンバの設計に対して,熱負荷に関しては一つの指針を 与えうるものと思われる.

謝 辞

大阪大学レーザーエネルギー学研究センター元センター 長の山中龍彦名誉教授,前センター長の井澤靖和名誉教 授,現センター長の三間圀興教授に,この研究を支援して いただいたことを感謝します.また,大阪大学の高橋亮人 名誉教授,大阪大学大学院工学研究科電気電子情報工学専 攻近藤公伯助教授に貴重なコメントをいただいたことを感 謝します.

参 考 文 献

- [1] S.I. Anisimov and B.S. Luk'yanchuk, Physics-Uspekhi 45, 293 (2002).
- [2] H. Takabe et. al., Phys. Fluids 31, 2884 (1988).
- [3] Y. Nakao *et al.*, Nucl. Fusion **30**, 143 (1990).
- [4] Y. Nakao et al., J. Nucl. Sci. Technol. 30, 18 (1993).
- [5] Y. Nakao, T. Honda, M. Fujita, K. Kudo, and H. Nakashima, J. Nucl. Sci. Technol. **30**, 1207 (1993).
- [6] J. P. Christiansen *et al.*, Comp. Phys. Commun. 7, 271 (1974).
- [7] T. Johzaki, private communication.
- [8] Y. Nakao, T. Honda, M. Fujita, K. Kudo and H. Nakashima, J.Nucl, Sci. Technol. **30**, 1207 (1993).
- [9] H. Takabe et. al., Phys. Fluids 31, 2884 (1998).
- [10] Angela Li-Scholz, Atomic Data and Nuclear Data Tables 54, 286 (1993).
- [11] J.F. Ziegler, Stopping Cross-Sections for Energetic Ions in All Elements Volume 5, 367 (1980).
- [12] H. Furukawa, Y. Kozaki, K. Yamamoto, T. Johzaki and K. Mima, Fusion Eng. Des. **73**, 95 (2005).