業 解説

パルスパワー技術による Warm Dense Matter 実験

堀 岡 一 彦¹, 佐 々 木 徹², 高 山 健^{1,3}, 長 谷 川 純⁴ ¹⁾東京工業大学総合理工学研究科創造エネルギー専攻, ²⁾長岡技術科学大学電気系, ³⁾高エネルギー加速器研究機構加速器研究施設, ⁴⁾東京工業大学原子炉工学研究所

(原稿受付:2009年11月2日)

固体密度付近で数千度の状態にある物質は Warm Dense Matter (WDM) と呼ばれる.相変化や電離を伴う 上に構成粒子間の相互作用が複雑であり,固体物理や従来のプラズマ物理学では取り扱いができない.WDM 科 学の確立には精度の高い実験データの収集が不可欠である.パルスパワー技術を用いると,大体積の試料に衝撃 波条件に束縛されない制御されたエネルギー入力が可能で,精度の高い状態方程式や導電率のデータを得ること ができる.

Keywords:

warm dense matter, pulse power, particle beams, equation of state, planetary science

1. はじめに

1.1 Warm Dense Matter の科学

パルス的にエネルギー投入された物質は,溶融,蒸発, 解離・電離し,高温プラズマへと時間発展していく過程で 状態方程式(Equation of State: EOS)や輸送係数が正確には 定式化されていない高密度で比較的温度の高い領域を通過 する.結晶性の固体や理想的な気体に関する科学は,すで に物理学の重要な一分野を成しているが,これらの中間の 温度・密度の物質の状態は Warm Dense Matter (WDM)と 呼ばれ,最近活発化しつつある研究分野になっている[1].

典型的な WDM のパラメータ領域を図1の温度・密度平 面上に示す.WDM の科学は数千度から数十万度で固体密 度の十倍付近から固体密度の1/1000 程度の領域が対象で ある.図1のように状態量を対数で表示すると,核融合プ ラズマや巨大惑星の内部などに関連する幅広い物質の状態 を一つの平面上に表すことができる[2].温度と密度の積 が圧力の概略を与えるので,図1に示した右下がりの直線 がほぼ等圧線に相当する.換算圧力数10 GPa から100 GPa 付近に対応する領域で,常温で固体より高い密度の部分は 高圧科学の領域であり,新物質の合成や惑星科学に関連し て従来から活発に研究されてきた.WDM は同様な圧力レ ベルにあるが,より高温度・低密度の領域にあり,相変化, 複相の共存,解離,電離,など複雑な現象を伴うことが特 徴であり,あまりにも相互作用が複雑で定式化が難しいた め実験的にも理論的にも詳細な検討が進んでいない.

では、そのような物質の状態はどのような場合に形成されるのだろうか. 慣性核融合(Inertial Confinement Fusion)の燃料標的は、低温の固体状態から爆縮過程に対応する履歴を持って温度・密度平面上を推移し、最終的には燃焼条件を満たす高温・高密度のコアプラズマ状態になる.一方、真空中でレーザー照射された固体は WDM の幅

Warm-Dense-Matter Experiments Driven by Pulse Power Devices HORIOKA Kazuhiko, SASAKI Toru, TAKAYAMA Ken and HASEGAWA Jun 広い領域を横切る履歴を持って溶発(Ablation)し、低密 度・低温状態に膨張・拡散する.磁場閉じ込め高温プラズ マのディスラプションによって炉壁が溶融蒸発・プラズマ 化する現象や宇宙帰還器の再突入時の熱防御材の挙動も熱 負荷による溶発現象であり、レーザー・アブレーションと 相似である.このような挙動を正確に予測しようとすると WDMの状態方程式や導電率の変化を正確に知る必要があ る.また、木星などの巨大惑星(Giant Planet)の構成物質 は中心核から表面にかけて高温・高密度状態から低温・低 密度状態までのWDMの幅広い領域を横切るパラメータを 持っている.これらの、典型的な履歴を図1中の破線で示 す.

このように核融合,惑星科学からアブレーションなどの 様々な分野で WDM の科学が重要であるにもかかわら ず,研究があまり進んでいないのは,WDM が固体状態の 物質にエネルギー投入をした際に,フェルミ縮退やプラズ



corresponding author's e-mail: khorioka@es.titech.ac.jp

マの強結合状態から"溶けはじめる"領域に対応し、状態 の質的な変化が大きいからである.高密度で相変化や電離 を伴いながら変化する物質の構成粒子は、ミクロスコピッ クな相互作用でもマクロなモデルでも記述できないメゾス ケールの現象が支配的な状態にあり、そのような状態を定 量的に表現できる状態方程式や輸送係数は定式化されてい ない.電離やクーロン相互作用があるという点でWDM は既存のCondensed Matter とも異なり、固体物理学、気体 力学、あるいは既存のプラズマ物理学などではカバーでき ない幅広い未知の領域が残されている.

実験室で測定対象の試料としてWDMを生成するにはパ ルス的に制御された形でエネルギーを投入する手段が必要 である.慣性核融合の研究に関連して短パルスレーザーや 高強度電磁パルス(パルスパワー)発生装置,大出力粒子 ビームの発生・制御技術が発展[3]し,高温・高密度(高エ ネルギー密度)状態を容易に形成できるようになったこと が,このようなドライバーを用いたWDM科学の実験的な 研究が活発化しつつあることの背景にある.

1.2 WDM 形成実験と課題

高圧科学の分野では、アンビルと呼ばれる先端部を細く したピストンを用いた「静的な圧縮法」とガス銃で加速さ れた飛翔体の衝突に伴う動的な衝撃圧を用いる「衝撃波法」 が、よく定義された高圧力場を形成する手段として長い歴 史を持っている[4].静的な方法を用いた場合は、アンビル 材料の強度の限界があるため、圧力10 GPa,温度2000 K 程度が上限であった.一方、衝撃波圧縮法は持続時間が制 限されるが実験室で100 GPa 以上の超高圧と同時に高温を 発生できる唯一の手段である.

衝撃波圧縮法では以下に示す一次元の質量,運動量,エ ネルギーの保存則[5,6]に基づいて圧縮後の状態量を求め る.

$$\rho_1 = \rho_0 U / (U - u) \tag{1}$$

$$P_1 = P_0 + \rho_0 U u \tag{2}$$

$$\varepsilon_1 = \varepsilon_0 + \frac{1}{2} \left(\frac{1}{\rho_0} - \frac{1}{\rho_1} \right) (P_0 + P_1) \tag{3}$$

ここで、添え字の0、1は衝撃波面の前後を示し、 ρ_0 と P_0 は初期密度と圧力、Uは衝撃波の波面速度、uは粒子 速度、 $\epsilon = \epsilon(\rho, P)$ は比内部エネルギーである.

未知数は5つあるが衝撃波の波面速度と粒子速度を測定 [7]して上記の3つの関係式を用いることによって, 添え 字1が付いた量(圧縮後の密度, 圧力, 比内部エネルギー) は直接求めることができる[8].また, 比内部エネルギーを 密度と圧力の関数で示した(3)式が状態(ε-ρ-Pの関係)を 記述する方程式となる.したがって, 状態方程式は, ε-ρ-P 空間内の状態曲面の形状で規定されることになる.

衝撃波法はWDM領域を含めて温度の高い領域の状態方 程式を測定できるが,Hugoniot曲線上の限られたパラメー タしかデータが得られない.Hugoniot曲線からはずれた領 域の状態量は $\Gamma = v (\partial \rho / \partial \varepsilon)_v$ で定義されるGrüneisen係数を

用いて表現されることが多い.

内部エネルギーと温度との関係は、例えば Γ を用いた Grüneisen 型の状態方程式を仮定しないと陽に求めること はできない。そもそも内部エネルギーと温度との関係を定 量的に表現するためには、自由度に分配されるエネルギー の割合を記述できる必要がある。衝撃圧縮のデータを基に 得られる Grüneisen 型の状態方程式は複雑な相互作用のす べてを現象論的に定義される Γ に押し込めていることにな るが、状態が大きく変化する WDM の広い領域に渡って適 用することは難しいと考えられる。

衝撃圧縮法の場合には不連続面の平面性が確保されてい ることが前提であることにも注意する必要がある.衝撃波 圧縮法は,①衝撃波条件に束縛されるため温度,圧力のパ ラメータを自由には設定できないこと,②温度を陽に求め ることはできないこと,③標的試料の一様性と持続時間の 確保が難しいこと,などが課題である.

最近では静的な方法に関してはダイアモンドアンビルを 用いた装置が,動的な方式には超高強度レーザーを利用す る方法が開発され,静的な方法も動的な方式も従来の圧力 領域を拡大しつつある.なかでも高強度レーザーは TPa (Tera Pascal: 10¹² Pa)を超えるレベルのアプレーション圧 力を発生できるので,核爆発級の超高圧を形成できるドラ イバーとして期待されている.一方,試料体積と持続時間 が極端に小さいという欠点がある.

WDM の領域で変化する物質内部では,内部自由度にと どまらず,電子,イオン間でも大きなエネルギー移動があ る.そのような状況下の物質の状態方程式や輸送係数,あ るいは金属・絶縁体遷移に対応するパラメータ[9]などを 定量的に議論するには,均一で,よく定義された状態の試 料を形成することが重要である.

1.3 パルスパワー技術と粒子ビームを用いた WDM 実験 の特徴と現状

パルス的にエネルギー入力された標的物質は入力履歴に 応じて温度・密度平面上で異なった履歴をとる. 超短パル スレーザーを用いて流体時間(流体運動の特徴的な時間) よりも十分に短いスケールでエネルギー入力を行うと,等 密度線上のパラメータ領域での物質の導電率を調べること ができる.一方,温度を緩やかに上げていくと,物質は周 囲の圧力と平衡状態を保ちながら液体・気体へと相変化す るので高精度の測定が可能であるが,WDM領域ではその ような圧力と温度に対抗できる閉じ込め手段がない.

ある程度の試料容量と持続時間を確保することは精度の 高い計測の重要な要素である.極端に短い時間領域で変化 する場合は温度そのものの概念や平衡性と一様性にも検討 が必要である.レーザーをドライバーとして精度の高い EOS実験を行うには,時間・空間分解能の向上をめざした 今後の計測技術の進歩が必要である.

パルスパワー技術を用いると、大きな容量の WDM 生成 と比較的長時間の"準閉じ込め"ができる.これまでに国 外では米国サンディア研究所、国内では長岡技術科学大学 などで大型パルスパワー装置を用いて発生される強力な電 磁力を利用した飛翔体による衝撃圧縮実験が行われてき た.表皮厚さよりも小さい半径rの細線をジュール加熱す れば,パルスパワー細線放電によって一様でよく定義され たWDMを形成できる.ジュール加熱によって固体からプ ラズマへと時間発展していく細線プラズマの導電率の時間 変化は放電電圧・電流特性から直接求めることができる.

通常,パルスパワーによる WDM の形成は準平衡状態下 で行われる.すなわち,溶融,蒸発などの相変化について はほぼ平衡が維持されるが流体時間より長いスケールでエ ネルギーが入力されるので,圧力平衡は維持されない.エ ネルギー入力された試料には急激な温度上昇によって圧力 勾配が発生し,流体(膨張)運動が誘起されるので,単純 な放電スキームでは一様性が保たれない.密度と一様性を 維持するためにタンパーが用いられる.

パルス細線 WDM 実験には水がタンパーに用いられ る.水は電気絶縁と膨張を抑制する働きをするとともにプ ラズマ境界面を安定に保つ.マイクロ秒級の時間スケール で金属細線にエネルギーを注入すると、ジュール加熱され た細線は相変化を伴いながら爆発的に膨張し、最終的には 低密度で高温のプラズマ状態となる.水中で爆発的に膨張 するワイヤーは少なくとも数マイクロ秒に渡って安定に軸 対称を保つことが確認されている. 膨張プラズマがピスト ンとなって水中に衝撃波を駆動する. 放電プラズマと水の 境界面と水中の衝撃波面には大きな密度勾配があるため, 非常に高い精度で時間発展を観測することができる. 衝撃 波の履歴は実験でも数値計算でも非常に明白に定義される ので、流体力学では数値計算で得られた衝撃波のパターン を風洞実験で得られた観測結果と比較することが基礎方程 式系や数値計算スキームのテスト問題としてよく用いられ る.

細線爆発放電自身は非常に古くからある技術であるが, このようなWDM領域を通過して時間発展する流体現象を 定量的に記述することは難しい.水中のプラズマ柱の流体 的な挙動の数値計算は,状態量の関係を示す数表データを 参照したり,既存の近似状態方程式を参照したりしながら 予測されることになる.

一方,流体挙動はエネルギーの投入履歴と対応する圧力 分布の履歴を反映していることに注意しよう.すなわち, 密度と温度に対する圧力(状態方程式)の関係とエネル ギーの輸送(熱伝導)が正しく記述されれば観測結果を模 擬できる.一方,観測される巨視的な挙動から逆問題的に 状態方程式や輸送係数を決定することができる.水中の細 線爆発によって移動するプラズマ境界と水中に駆動される 衝撃波の挙動とワイヤーに入力される放電エネルギーの履 歴から、ワイヤーと高圧状態の水の状態方程式を逆解析す ることが試みられている.このためには、できるだけ単純 な幾何学的形状でよく定義された物質の状態を形成する必 要がある.

GeV級の高エネルギーイオンビームは固体標的中での飛 程が大きく,物質の大体積・均一加熱に適している.ビー ム加熱は標的材質を選ばない.また,この速度領域では阻 止能も良く知られており,標的内でのエネルギー付与分布 を比較的高い精度で予測可能である.パルスパワー技術と 新型加速器の技術を併用すると,さらに WDM 試料のパラ メータ領域を拡大することができる.

高エネルギー加速器研究機構において誘導加速システム をベースにした新しい高強度イオンビーム加速器が提案さ れ、イオンビーム加熱の WDM 実験も視野に入るように なった.東工大、長岡技大などで、関連するビーム物理や パルスパワー技術の研究が行われている.

1.4 まとめと解説の内容

パルスパワー装置や高速イオンビームをドライバーに用 いる WDM 実験の特徴を**表1**に示す.

これらのドライバーの利点を要約すると、①バルク(体 積)加熱によって大体積で一様なよく定義された状態の WDMを実現できる、②エネルギー入力履歴を制御できる ので衝撃波関係式に束縛されない(Off-Hugoniot)条件下 で状態量の測定ができる、③特性時間が長く精度の高い計 測が可能、などの利点がある.また、最近のドライバー制 御技術を利用すると、等エントロピーに近い条件下での圧 縮実験も可能であると予想される.

小型のパルスパワー装置を用いてよく定義されたサンプ ル・プラズマを形成,導電率の直接測定に加えて流体挙動 を観測し,観測結果を数値計算結果と比較しながら逆解析 的に状態方程式が評価される.状態方程式と導電率は物質 の"ある状態を反映したもの"であるので,これらは自己 無撞着に決定されなくてはならない.

これまでに、プラズマ・核融合学会誌に掲載された関連 の文献として、「レーザー誘起衝撃波圧縮を用いた状態方 程式」[10]、「イオンビーム核融合技術」[11]、「大強度荷電 粒子ビームの物理と応用」[12]、などの小特集が掲載され ている.この解説記事では、パルスパワーやビーム加熱を 用いて WDM 状態を生成する実験について紹介する.

2章では小型のパルスパワー装置を用いた WDM 実験の 現状について、3章ではパルスパワー技術と粒子ビームを

ドライバー	方法	利点	欠点	特徴
パルスパワー水中細線	水をタンパーとして細	小型で簡便, 低コスト	常温で導電性の試料のみ	流体挙動の観測が可能
放電	線爆発放電を行う	軸対称		
パルスパワー・キャピ	剛体あるいは準剛体	よく定義された密度	常温で導電性の試料のみ	キャピラリー壁の弾性
ラリー閉じ込め放電	キャピラリーによる金			変形の評価
	属プラズマの閉じ込め			
ピンチ+粒子ビーム	パルスパワーで予備圧	任意の試料	大型の装置が必要	等エントロピー圧縮と
	縮し、イオンビームで	均一で精度の高いエネ		バルク加熱
	エネルギー入力	ルギー付与		

表1 パルスパワー WDM 実験の方法と特徴.

併用した WDM 実験について解説する.また,4章では、パルスパワー技術を用いた WDM 実験の現状や惑星科 学や新しい物質科学[13,14]への貢献の可能性について述 べ、まとめとする.

2. パルスパワー放電による WDM 生成

計測技術やパルスパワー技術の進歩により,小規模な実 験室系においてもWDMをはじめとする高エネルギー密度 物理実験が可能となってきた.しかしながら,WDMは高 密度高圧状態のため,その状態を長時間保持できるような 容器が存在せず,一般的に計測されるプラズマと比較して 短い時間スケールでの計測手法が必要となる.そのため, 既存の物性実験で用いられるような定常状態を計測する手 法をそのまま適用することが困難で,定量的な計測手法が 求められている.

瞬間的に高エネルギー密度状態を達成するためには,局 所にエネルギーを注入できる超短パルスレーザー[15-19], 大強度イオンビーム[20-25],パルスパワー装置[26-35]等 のエネルギードライバーを利用する必要がある.本節で は,他のエネルギードライバと比較してゆったりとした時 間スケールで,プラズマを支配する物理量(密度,温度,圧 力,内部エネルギー)が計測可能で,大体積な高エネル ギー密度プラズマを生成可能なパルスパワー装置を利用し た生成法とその計測結果について概説する.

パルスパワー装置を利用したWDM生成実験法には大き く分けて2つの手法があり、(1)タンパー材に水を利用し た高速水中細線放電法[26-29,32-35], (2) サファイアや炭 化タングステンのような超硬合金などの高耐圧容器を利用 し、細線プラズマを数百µs程度の時間スケールで閉じ込め る定積加熱放電法がある[30,31]. これらのパルスパワー 装置を利用することで、非常に大体積な細線加熱を行いな がら. 直接投入された電圧電流波形をモニタリングし、細 線に投入されたエネルギーや抵抗の時間履歴を計測するこ とが可能となる.しかしながら、定積加熱放電法では、高 圧衝撃(~GPa 以上)に耐えられる材料を選択する必要が あり、密度が初期細線質量と容器体積で決定される領域で のみ観測可能であることから、幅広い密度 - 温度領域に対 するWDMの導電率や状態方程式の依存性を計測するため には高速水中細線放電法を利用することが多い. また,水 中で細線放電を行うことで、高速度カメラやストリークカ メラ等を利用した可視光測定、シャドウグラフ測定、可視 分光器利用による細線温度計測も可能となる. さらに衝撃 波や細線プラズマ-水境界面のトレースを観測することで、 状態方程式の逆問題的計測も可能となる.

パルスパワー装置を利用した高密度プラズマ生成法は、 細線への投入エネルギーの均一性を担保することと、でき るだけ短時間にエネルギー投入を行うことが必要であり、 (1)細線負荷に対する表皮効果、(2)放電回路中に存在する 寄生インダクタンスに注意を払う必要がある.細線負荷に 対する表皮厚さは、 $\delta = \sqrt{2/\sigma\omega\mu_0}$ (σ :負荷の導電率、 $\omega = 2\pi f$:放電時の角周波数、 μ_0 :真空の透磁率)で与えら れる.パルスパワーによって細線放電を行う際には金属材 料を用いることがほとんどであり,金属時の導電率が最も 高い状態であるため,金属の導電率を仮定した上で,表皮 厚さを設定すればよい.また,放電周波数は投入パワーに 影響するため,放電周波数が高くなければならないが,前 述の通り表皮厚さに影響するため,細線径と放電周波数の 間に最適値が存在する.例えば,直径100 µmで導電率の高 い銅細線を選択した場合,上記条件を満たせる放電周波数 はおよそ2 MHz 程度となり,放電周波数はそれ以下に設定 されていなければならない.

これらの検討事項を満たすための典型的な放電装置と観 測系のセットアップ例を図2に示す[32-35].基本的には, コンデンサに蓄積されたエネルギーを上記条件を満たしな がら高速にかつ直接細線側に投入するため,同軸型にコン デンサバンクを配置し ($0.4 \mu F \times 8$),寄生インダクタンス を低下させるように工夫することで,蓄積エネルギーの増 加(キャパシタンス数の増加)を図っている.また,トリ ガ型の低インダクタンスギャップスイッチを配置し,現象 の開始から終了までを観測できるようにしてある.寄生イ ンダクタンスは回路の負荷部を短絡させることで導出する ことができ,最終的に細線プラズマに印加された電圧 $V_L(t)$ は,

$$V_{\rm L}(t) = V_{\rm O}(t) - L \frac{\mathrm{d}I(t)}{\mathrm{d}t},\tag{4}$$

となり, 計測された電圧 $V_0(t)$ および電流 I(t) から算出することができる.このことを利用して, 細線プラズマの抵抗値の時間変化 R(t) は,

$$R(t) = \frac{V_{\rm L}(t)}{I(t)} = \frac{V_{\rm O}(t) - L\frac{dI(t)}{dt}}{I(t)},$$
(5)

となる.前述の通り、細線プラズマの導電率は、高速度カ メラやストリークカメラ等で観測しているものとすると、 時々刻々のプラズマ半径 $r_{\rm p}(t)$ を観測することが可能であ る.このことを利用し、細線プラズマの導電率 $\sigma(t)$ は、

$$\sigma(t) = \frac{l}{\pi r_{\rm p}^2(t) R(t)},\tag{6}$$

となる.

細線放電法によって生成される WDM の密度はプラズマの一様性を仮定することによって、プラズマの半径 rp(t)



図2 パルスパワーを用いた高速細線放電法の装置例.

から見積もることが可能である.上記条件における密度 $\rho_{\rm p}(t)$ は、初期細線密度 ρ_0 と初期半径 r_0 、膨張時のプラズ マ半径 $r_0(t)$ の比となり、以下の式で表される.

$$\rho_{\rm p}(t) = \rho_0 \frac{r_{\rm p}^2(t)}{r_0^2} \tag{7}$$

また、細線プラズマの温度は、細線プラズマ内部の温度と 表面温度が同じであることを仮定し、プラズマ表面を可視 分光計測等によって観測することが可能である.これに よってプラズマの温度 - 密度と導電率の関係を一意に定め ることが可能である.

図3はパルスパワーを用いた高速細線放電法によって観 測された放電波形と入力エネルギー,抵抗値,細線プラズ マの時間変化の典型例を示す.放電開始直後に細線がアブ レーションする為に必要なエネルギーが供給され,抵抗値



図 3 高速水中細線放電時の(a)放電電圧および電流,(b)入力エ ネルギー,(c)抵抗値,(d)細線プラズマの時間変化計測例 (細線直径 50 μm,細線長 24.5 mm).

が急激に低下する. 細線プラズマのアブレーションに伴い,水中に衝撃波が発生し,伝搬している様子が確認できる.その後,再度エネルギー入力がなされ,抵抗値の低下とともに細線プラズマが発光している様子が確認できる. 図3(c)において,放電開始直後から1.5 µsまで抵抗値のサチュレーションが見られるが,この領域ではプラズマの抵抗値が非常に高く感度の高い電流計測が必要となる.このようにして細線半径や長さ等を変えることで,入力エネルギーの時間変化を変え,様々な温度-密度のWDMを生成することが可能となる.

図4は上記で得られた結果から見積られたプラズマ密度,導電率,細線プラズマの表面温度,結合定数 ($\Gamma = Z_{eff}^2 e^{2/4\pi\epsilon_0 ak_B T}$,ここで, Z_{eff} は有効電離度,aはイオン球径: $a = (4\pi n_i/3)^{-1/3}$)および縮退度($\theta = k_B T/E_F$ = $2m_e k_B T/\hbar^2 (3\pi^2 n_e)^{2/3}$)を示している.ここで,温度は可視光分光器を利用し,黒体放射を仮定してフィッティングにより算出した.また,結合定数や縮退度の算出にはMoreの電離度の式を利用している.これらの結果から,固体密度 ρ_0 から10⁻³ ρ_0 程度までの幅広い密度領域と10⁴ KオーダのWDMが生成されていることが確認できる.導電率の時間変化から,放電直後から相変化に対応するように導電率が低下することが確認できる.その後,放電開始から1.5 µs 以降の導電率の時間変化は小さく,およそ 10⁴ S/m



図4 高速水中細線放電時の(a)密度,(b)プラズマ表面温度, (c)導電率,(d)結合定数および縮退度の時間変化計測例 (条件は図3と同じ).

程度となることがわかる.また,結合定数や縮退度の時間 の変化も放電初期においては,導電率の時間変化に対応す るように大きく,導電率の時間変化が小さな1.5 μs 以降で は,結合定数の時間変化が小さいことが確認できる.本装 置で生成されるプラズマの結合定数は1 程度の強結合と弱 結合プラズマの中間程度の領域であり,縮退度が0.1~100 程度であることから,プラズマがフェルミ分布からボルツ マン分布として扱える中間領域を計測していることとな る.

図5は細線半径や細線長さを変化させ、5000 Kの WDM 領域のタングステンについてまとめた結果とこれまでによ く利用される導電率モデル (Spitzer [36], 一丸 [37], Lee -More[38])の比較について示したものである. 導電率モ デルを計算するために必要な電離度は More の電離度式を 用いて算出した.この結果から、高密度領域ではどのモデ ルも実験結果の傾向を再現することができていないことが わかる.また、実験結果では、固体密度の1/30のところ (log₁₀(ρ/ρ_s)=-1.5) で導電率の最小値があることが観測 された.近年,分子動力学を利用した計算によって,高密 度領域の導電率の依存性について議論が進められており, このような依存性があることを示唆する結果もある. 導電 率が最小になる密度よりも低い密度領域では、転じて導電 率が上昇し、これまでに利用されている高密度プラズマの 理論に近づくことがわかる.特に固体密度の1/1000以下の 領域では、Spizterの導電率モデルとほぼ同程度となり、プ ラズマの導電率モデルの利用可能な領域について示唆を与 える結果となっている[35].

本節では、パルスパワー装置を利用した高速細線放電法 によって生成された WDM の実験結果について概説し た.WDM と呼ばれる領域を定量的に議論するためにパル スパワー装置を利用することは他の高エネルギー密度実験 方法に比較して直接的にボリュームの大きなプラズマを生 成、計測でき、既存の装置を利用して簡便に実験を行うこ とが可能である.現在も、本装置の概念を応用した実験手 法が提案されており、一般的なプラズマや固体物理として



図5 タングステンの WDM 領域(5000 K)における導電率 - 密 度依存性(実線:スピッツアーの導電率モデル[36],破 線:一丸の導電率モデル[37],一点鎖線:Lee-Moreの導 電率モデル[38]).

議論が困難である WDM 領域の特性を明らかにすることが 期待できる.

パルスパワー技術に基づいたデジタル加速器 と WDM 生成

3.1 はじめに

2000年に高周波電圧を加速媒体として使用する従来型シ ンクロトロンに代わって、誘導加速を前提にした「誘導加 速シンクロトロン」と呼ばれる加速器構成が提案された [39]. 2006年にその原理実証が KEK 12 GeV 陽子加速器を 用いてなされた[40].実証試験が実施されていた段階か ら,この方式は水素からウランまで入射器を使わないで 1台の加速器で加速できる特徴を持つことが認識されてい た[41]. この誘導加速シンクロトロンは現代の半導体技術 とデジタル制御技術を動員し、最新の磁性体を用いた加速 方法である. 鍵となる半導体素子などのデバイスの性能向 上が今後も期待できるので、発明のコンセプトをそのまま にその特性を継続的に進化させながら、供給する高速イオ ンを利用する広範な分野の発展に寄与すると考えられてい る.応用の一つとして、加速された金属イオンを専用の集 東系でそのサイズを絞り,標的に照射し,導入する高エネ ルギー密度を利用した WDM 科学を展開する計画が立ちあ がりつつある.その様な応用を見据え,KEKでは既存500 MeV陽子シンクロトロン (ブースター)を誘導加速シンク ロトロン(デジタル加速器)に改装中である.その詳細と WDM 科学の展開シナリオを紹介する.

3.2 デジタル加速器

3.2.1 誘導加速シンクロトロンの原理と特徴

1931年のサイクロトロン発明以来,1945年に発明された 従来型シンクロトロンを含め、すべての円形加速器では荷 電粒子の加速のため、加速空洞に定在波として励起する高 周波電圧を利用してきた. 高周波電圧は時間の三角関数で 変動するが、時間軸上で傾きを持った電圧は粒子を集群 (バンチ)として進行方向に「閉じ込める」機能を持つ.バ ンチの中心を高周波ゼロ位相からずらした位置に確保する ことによって、1兆個もの粒子集団であるバンチ全体が一 緒に「加速」されるという特徴があった.この特徴から高 周波加速器は進行軸方向に「閉じ込め」と「加速」を同時 に行う「機能結合型」と言える.既存高周波円形加速器で は高周波空洞と高周波アンプ自身の「加速周波数の有限な 可変幅」の制限から、実際に加速されるイオンの質量数と 電価数比が限定された、また、一定速度以上での入射が必 要であった. このため Linac (線形加速器) や Booster など の入射器を必要とした.一方、図6上段に示す誘導加速シ ンクロトロンでは高周波電圧に代わって、1対1のトラン スである誘導加速セルに発生する高圧誘導パルスを使用 し、2種類の加速セルを「加速」と「閉じ込め」用に使い 分けるとビームハンドリングの自由度を大幅に改善する. 誘導加速シンクロトロンは「機能分離型」と言える(図6 中段参照).誘導加速セルを駆動する電源はコンデンサと 高速スイッチング素子からなるスイッチング電源である. このスイッチング素子のトリガ信号は加速器リングの軌道

Commentary

上に置いたバンチモニタによって得られるバンチの通過信 号をデジタル処理することによって作り,スイッチを動作 させ、イオンの周回に合わせて毎回パルス電圧を誘導加速 セル上に発生させる. これによって加速途上の非相対論的 速度から相対論的速度までの粒子速度の変動に対応できる 自動同期加速を保証した.この結果,陽子から従来の円形 加速器では全く不可能であったクラスターイオンを含む全 てのイオンの繰り返し加速が可能になると考えられてい る.これは、図6下段に見られるような原理的には大型の 入射器無しの円形加速器1台で相対論的速度までイオンを 加速できることを示唆している.既存の高周波シンクロト ロンの加速部を誘導加速システムに置き換えることによ り、誘導加速シンクロトロン(デジタル加速器)に改造が 可能である.陽子しか加速できなかった高周波シンクロト ロンでも、誘導加速方式の導入によってイオン源さえ準備 すれば、金やウランをも加速できることになる[41].

3.2.2 KEK-12 GeV 陽子シンクロトロンを用いた実証試験

誘導加速シンクロトロンの提案直後から必要なハードの 開発を開始し、平成15年度からは学術創成研究の研究課題 として、KEKの12 GeV 陽子シンクロトロンを用いた誘導 加速シンクロトロンの実証研究が開始された.「閉じ込め」 も「加速」もすべて提案どおりのステップ電圧で独立に行 う誘導加速シンクロトロンの完全実証が平成18年の3月に 達成された[40].500 MeV から6 GeV まで加速した実例 を図7に示す.上下対称の線は閉じ込め用パルス電圧、長 いパルスは加速用のパルス電圧、ガウス波形の線は閉じ込 め・加速されるバンチの波形を示す.加速セルあたり2 kV のパルス電圧がおよそ1 秒間に100万回程度の繰り返しで 生成された.この繰り返し動作の安定度などはその後1週



図6 a:誘導加速シンクロトロンの原理, b:閉じ込め電圧, 加 速電圧とイオンバンチ, c:単純構成の加速器.



図7 KEK-12 GeV 陽子シンクロトロンでの実証試験結果.

間の連続動作試験等を通じて確認されている.これらの実 証試験はいずれも世界で初めての試みであった.

3.2.3 KEK-500 MeV ブースターシンクロトロンのデジタ ル加速器への改装

平成19年度で終了した「学術創成研究」の後を受けて、 平成20年度からは「基盤研究 S」の研究課題として3年計 画で、KEK 500 MeV ブースターシンクロトロンをデジタ ル加速器へ改装する作業が進行している.主な改装の内容 は以下の6点である.(1)既存高周波加速システムの誘導 加速システムへの置き換え(終了),(2)10Hz 運転に伴う 主電磁石の改造(終了),(3)9.4 GHz ECR イオン源を内蔵 した 200 kV 高圧ターミナルの設置(進行中),(4)これに 続く低エネルギービームトランスポートラインの整備(進 行中),(5)入射,出射機器の更新(進行中),(6)ワイドバ ンドモニタの整備.

何れもデジタル加速器での低エネルギーイオンビーム加 速を前提としての改造である.これまでの 20 Hz 繰り返し 運転から10Hz運転への変更は、周回あたりの加速電圧を 半分にし,誘導加速装置の負担を軽減する.ガス系イオン の高い電価数までの電離には高磁場,高い周波数ECR機構 が優れているので ECR イオン源の自主開発を行っている. 低エネルギー域ではイオンの電子捕獲、加速途上では電子 脱離が起こりやすい. 周回中の突然の電価数の変化によ り、真空容器の中心にイオン軌道を保っている磁場が生み 出すローレンツ力と遠心力のバランスが崩れ、加速器真空 容器壁面に衝突し瞬時に失われる. ビームのロスを軽減す るには真空容器の高真空化が不可欠になる.この目的のた め、真空容器内に置かれていた取り出しセプタム磁石は真 空外へ取り出され、大気仕様タイプに置き換えられる.現 在の真空度より一桁程度良い 10⁻⁷ Pa の真空度をめざして いる. デジタル加速器入射には、入射後電圧を周回前にオ フにするタイプのパルス静電キッカーが導入された.一 方,低速での入射後,相対論域まで加速されるので、イオ ンビームの周回周波数の変動幅がこれまでより1桁以上大 きくなる. 広域バンド幅を持った位置モニタ, 電流モニタ, バンチモニタシステムへの手直しが必要になる.図8はデ ジタル加速器の構成と改装中の実機を示す.

このデジタル加速器用に専用のパルスモード永久磁石 x-バンドECRイオン源を自主開発中である.テストベンチ にて,入力 200 W, 10 msの入力パルスに対して,1-8価の Arイオンが100-1.5 Aの範囲で測定されている.ミラー磁 場配位の最適化がまだ十分でない. *B*_{min} を上げる改造後に は、200-40 µA 程度のイオン電流が期待される.また、イ オン源をマウントする 200 kV 高圧ターミナルの組み立て も平行して実施している.高圧ターミナルからデジタル加 速器までの低エネルギービームライン (LEBT) は一部既 存の40 MeVビームラインを利用する.10 msのイオンパル スから 5 µs のイオンを切り出すために LEBT 上に静電 チョッパーを置く.この装置のパルス電源の開発も併せて 行っている.

改装は二段階で実施することを想定している.第一段階 は主電磁石電源を現行のまま使用するので最大8.4 kGまで しか達成できない.ガスベースECRイオン源も完全電離は 期待できないのでエネルギー的には十分ではない.第二段 階では主電磁石電源を新調し、仕様最大の1.1 T までの励 磁を行う. ECR イオン源に加え、レーザーアブレーション イオン源を導入し、より高電価状態の金属イオンを作り加 速効率を上げる事を計画している.最終的には表2に示す イオンの供給を予定している.イオン粒子数はデジタル加 速器の空間電荷効果制限から評価した値である.物質中の LET およびレンジは SRIM コードでの計算結果である. 3.2.4 ハーフミニベータ集束系

加速されたイオンは大気仕様のセプタム電磁石で取り出 される.パルス長 100-300 ns のイオンビームは途中まで 既存 500 MeV ビームトランスポートラインに導かれ,最後 に最小サイズビーム径に集束して WDM 標的に導入され る.オプティクス計算では 1 mm 径までの集束が可能だろ



図8 KEK デジタル加速器概観.

表2 イオンパラメータ.

	典型的	質量数	最大エネルギー	粒子数/秒	LET(水)	飛程(水)	飛程(Al)
	イオン種	/最大電価数	/核子(MeV)		$(keV/\mu m)$	(mm)	(mm)
	Н	1/1	500	$3.5 imes 10^{11}$	0.28	1160	549
	He-3	3/2	248.5	1.75×10^{11}	1.58	279	133
	He	4/2	146.8	1.75×10^{11}	2.22	151	72
	С	12/6	146.8	$5.8 imes10^{10}$	19.6	51	25
	Ν	14/7	146.8	$5.0 imes 10^{10}$	27.2	43	21
	0	16/8	146.8	$4.0 imes 10^{10}$	39.74	38	18
	Ne	10/10	146.8	$3.5 imes 10^{10}$	62.09	30	14.6
	Ar	40/18	120.5	$1.9 imes 10^{10}$	215.3	13	6.2
	Fe	56/26	127.8	$1.3 imes 10^{10}$	406	10.2	5.0
	Cu	63/29	125.7	1.2×10^{10}	511	9.1	4.4
	Au	197/79	96.8	4.4×10^{9}	4393	3.1	1.5

磁気剛性: Br = 1.1 T×3.3 m=3.633 Tm, 繰り返し: 10 Hz, 入射電圧: 200 kV

うと見積もられている[42]. この集束には横・縦両方をほ ぼ均等に集束して丸いビームを実現するハーフミニベータ 集束系を用いる. 衝突型加速器の衝突点に採用される4極 磁石配位の対称点の片側に類似した構成になる. これをパ ルス大電流駆動にするか超伝導4極磁石にするか検討を 行っている.

3.3 WDM 生成

第1章で述べたように、GeV 級の高エネルギーイオンは 固体標的中での飛程が長く,物質の大体積・均一加熱に適 している.また,この速度領域では阻止能も良く知られて おり,標的内でのエネルギー付与分布を比較的高い精度で 予測可能である.これらの特徴から,大強度イオンビーム はWDM 生成ドライバーとして有望である.現在建設中の KEKデジタル加速器施設においても,表2に示すようにバ ンチあたり10⁹-10¹¹ 個程度(イオン種に依る)のGeV イオ ンの供給が計画されており,照射系のビーム集束能力次第 ではWDM 生成実験が可能である.本節では,デジタル加 速器から得られる大強度イオンバンチを固体標的に照射し た場合に到達可能な温度・密度領域について,アルミニウ ム標的を例に議論する.また,惑星科学への展開を念頭に 現在検討されているライナー予備圧縮を用いたWDM生成 スキームについても簡単に紹介する.

デジタル加速器から得られる高エネルギー金イオンを固 体密度のアルミニウムに照射した場合のエネルギー付与分 布を図9に示す.阻止能にはSRIMのデータを用いた[43]. 標的上でのビーム径dは0.2 mmとし,ビーム強度は断面方 向に一様とした.ビームパルス幅は流体時間に比べて十分 短くエネルギー付与は瞬間的に起こると仮定し,標的の状 態変化が阻止能に与える影響は無視した.エネルギー付与 は標的内での深さに応じて徐々に増加し,いわゆる Bragg ピークで極大となる.WDM 生成実験においてその状態量 を良く定義するには,エネルギー付与が深さ方向になるべ く一様であることが望ましい.図9には,エネルギー付与 分布の非一様性をそれぞれ 10%, 20%, 30% とした場合の 有効標的長*L*を示してある.一様性への要求を厳しくする と有効標的長が短くなる.一方,計測の観点からは,生成 されたWDMの状態量分布が一次元的と見なせる程度にア



図9 アルミニウム標的中での金イオンのエネルギー付与分布.

スペクト比*L/d* が大きいことが望ましい.単位質量あたり のエネルギー付与を保ったまま有効標的長を伸ばすには, 低密度フォーム標的を使用する必要がある.

デジタル加速器からの金イオンバンチをアルミニウム標 的に照射することで到達可能な温度・密度領域を図10に示 す.ここでは、標的の初期密度が固体密度からその100分の 1の範囲にあるとし、照射中に密度は変化しないとした. 図中の太い実線は、到達温度を初期密度の関数として、 ビーム径が0.1 mm, 0.2 mm, 0.4 mm の場合についてプ ロットしたものである. エネルギー付与からの温度の計算 には SESAME を用いた[44]. 図中の一点鎖線は、エネル ギー付与の非一様性を5-20%とした場合に、十分なアス ペクト比 (ここではL/d=5とした)を得るのに必要な初期 密度の境界を表している.一方,図中の点線は、アルミニ ウムの代表的な状態方程式の間の乖離度を示しており、そ の値が大きいところほど状態方程式がよくわかっていない ことを意味する.図10から、例えば、デジタル加速器から の金イオンビームを 0.2 mm 径まで絞り, 固体の10分の1 の密度のフォーム標的を照射することで、5%以内の非一 様性で約 0.6 eV 程度まで加熱でき,状態方程式の不定性が 比較的大きい(60%-80%)WDM領域にアクセス可能であ ることが読み取れる.

実際のイオンビーム照射においては、ビームパルス幅は 有限(~100 ns)であり、照射中に標的の温度上昇や膨張が 伴う.より詳細な WDM 標的設計においては、タンパーを 用いた標的の閉じ込め[45]や温度上昇に伴うエネルギー付 与分布の変化[46]などについてさらに考慮することが必要 だろう.

WDM は高密度でかつ高温なため超高圧状態にあり,実 験室では過渡的にしか存在し得ない.一方,定常的に WDM が存在すると考えられているのが,木星などに代表 される巨大ガス惑星の内部である.これらの巨大ガス惑星 は主に水素とヘリウムから構成されていると考えられてい るが,その中心部により重い元素から成るコアが存在する か否かについて,惑星形成理論の立場から活発に議論がな されている[47].





中心コアの存在の鍵を握るのが水素の状態方程式である. 特に,水素分子から金属水素に遷移する領域(~200 GPa, ~6000 K)における状態方程式がよくわかっていないた め,惑星探査機による観測結果から惑星の内部構造を正確 に決められないのが現状である.そこで,木星内部の高圧 状態を実験室で再現し,その状態方程式を決定するため に,高強度レーザーを用いた衝撃圧縮実験が現在行われて いる[44].衝撃圧縮では,測定した衝撃波速度から密度・ 圧力が求まり,さらに分光計測などから温度を求めること で衝撃波後方での状態方程式を決めることができる.しか し,衝撃圧縮は散逸が大きく温度が上がりすぎる問題があ る(図11).したがって,木星内部の遷移層における状態量 を再現するには多段衝撃波による圧縮が不可欠だが,状態 量の正確な測定は単一衝撃波の場合に比べ困難である.

一方,デジタル加速器からの大強度イオンバンチを利用 した木星内部の高温高圧状態の実現についても検討が進め られている.イオンビームで単に水素標的を6000 Kまで加 熱するだけでは200 GPa を発生できないため,図11の実線 で示すように,あらかじめ別な手段で水素標的を等エント ロピー的に圧縮しておいてから,イオンビームで加熱する というスキームが必要である.この予備圧縮には,ダイア モンドアンビルを用いて静的に行う方法と,ライナー圧縮 などにより動的に行う方法が考えられる.GeV イオンは固 体中での飛程が長いので,配置をうまく工夫することでダ イアモンドアンビルに挟まれた標的を外部から照射・加熱 することは十分可能である.また,ダイアモンドが無色透 明なことから,分光計測などを行う上でも有利である.た だし,現状ではダイアモンドアンビルだけで 200 GPa もの 圧力を発生するのは不可能である.

そこで,現在検討されているのが,金属ライナー内に閉 じ込めた固体水素をパルス大電流により予備圧縮し,十分 に圧力が上昇した段階で,イオンビームで追加熱するとい うスキームである(図12).この方法の利点は,金属ライ ナーを圧縮ピストンとして用いると同時に内部の水素標的 を閉じ込めるタンパーとしても利用できることである.ま た,GeVイオンは,発生するパルス磁場の影響をほとんど 受けずに標的を加熱できる.一方,予備圧縮が等エントロ ピー的であるためには,標的内に衝撃波が立たないように ピストン(ライナー)の運動を制御することが重要である. 数値シミュレーションによるパルス電流波形の最適化等に ついて現在精力的に検討が行われている.

このスキームにより目標とするWDM状態が得られたと 仮定し,状態方程式を決めるための計測手段について最後 に考察する.内部エネルギーは,エネルギー付与分布から 十分な精度で求めることができる.また,標的径を高時間 分解測定することで密度も求まる.あとは温度もしくは圧 力を測定すれば状態方程式を決定できるわけだが,ライ ナーで囲われた水素の温度を光学計測から求めることや, その圧力を直接測ることは極めて困難である.一方,標的 を抜けたイオンのエネルギーを下流で計測し,そのエネル ギー損失量と阻止能における標的温度効果[46]から標的の 温度を推定することが可能かもしれない.また,ビーム照



図11 水素の状態方程式(SESAME 5251). 点線は等温線. 灰色 の太線:単一衝撃圧縮のユゴニオ曲線. 黒い太線:ライ ナー予備圧縮を組み合わせたイオンビーム加熱スキームに おける状態履歴.



図12 ライナー予備圧縮とイオンビーム加熱を組み合わせた WDM 生成スキームのコンセプト.

射後の標的およびライナーの膨張履歴から,標的内部の圧 力履歴を逆問題的に決定する手法も有効であると考えられる.

4. おわりに

常温・常圧の固体にエネルギーを加えていくと,構成原 子は次第に動きを速めながら互いの束縛から逃れようと し,臨界点を過ぎると質的に分布を変える.WDMは低温 の固体が持っている秩序が "溶け" はじめ,物質の "相" が 変化あるいは複相が混在する.このような複雑なパラメー タ領域にある物質の状態量の関係や輸送係数を,幅広い領 域にわたって定量的で統一的な表式で表現することは難し いかもしれない.しかしながら,精度の高い実験データを 幅広い領域で得ることができれば現象の理解は確実に深ま る.

WDM は高温で超高圧状態にあり,実験室では過渡的に しか存在し得ない.パルスパワー技術や粒子ビームを用い ると大体積で対称性の良い試料を比較的長い時間スケール で形成できるので,密度,内部エネルギーの精度良い計測 ができる.細線放電方式の場合には,導電率を幅広いパラ メータ領域に渡って直接測定できることが大きな利点であ る.均一で対称性が保たれよく定義された試料が形成でき れば,流体運動や発光スペクトルから圧力や温度を計測で き,数値計算結果と対比しながら逆解析も可能になる. 慣性核融合プラズマをドライブする手段として大型のパ ルスパワー装置の改良が重ねられてきたが、パルスパワー 技術そのものは核融合を目的とした巨大なシステムからパ ワー半導体を用いた産業用の高繰り返し能力を持つシステ ムに広がりつつある.一方、小型のパルスパワー装置は低 コストであるうえに形状の工夫によって様々なパラメータ 領域のプラズマを駆動できるので、基礎科学の有力な道具 でもある.電磁エネルギーが輸送される形状を工夫すれば kJ程度の蓄積エネルギーの小型の装置でも100kA以上の 電流をマイクロ秒以下の時間で制御しつつ駆動することは 難しくない.表皮厚さ以下のスケールを持つ導電性試料で あれば均一に(バルク)加熱できる.

GeV 級の重イオンは固体標的中での飛程が大きく,物質 の大体積・均一加熱に適している.また,この速度領域で は阻止能も良く知られており,エネルギー付与分布を高い 精度で予測可能である.高繰り返し能力を持つパルスパ ワー駆動の誘導加速モジュレータをベースにしたデジタル 加速器と呼ばれる新型の加速器が KEK で建設中であり, バンチあたり 10⁹-10¹¹ 個程度の GeV イオンの供給ができ, 幅広いパラメータ領域に渡って WDM 生成実験が可能であ る.一様加熱をめざして Off-Bragg ピーク条件のエネル ギー付与が提案されている.ビームパルス (~100 ns) 照射 中の温度上昇や流体運動を緩和するため.タンパーやビー ム・ダンパーを用いた標的が検討されている.

木星などに代表される巨大ガス惑星は主に水素とヘリウ ムから構成されていると考えられているが、その中心部に より重い元素から成るコアが存在するか否かについて、惑 星形成理論の立場から活発に議論がなされている。中心コ アの存在の鍵を握るのが、水素分子から金属水素に遷移す ると想定されている領域(~200 GPa, ~6000 K)における 状態方程式である。高強度レーザーを用いた衝撃圧縮で木 星内部の遷移層における状態量を再現するには多段衝撃波 による圧縮が不可欠だが、1章で紹介したように衝撃波関 係式からは温度を陽には評価できないので、状態量の正確 な測定が難しい。

デジタル加速器からの大強度イオンバンチを利用した高 温高圧状態の実現についても検討が進められている. 上記 の領域での状態方程式を求めるために、あらかじめ別な手 段で水素標的を等エントロピー的に圧縮しておいてから, イオンビームで加熱するというスキームを導入する.この 予備圧縮には、ダイアモンドアンビルを用いて静的に行う 方法と、パルスパワー駆動のライナー圧縮などにより動的 に行う方法が考えられる. GeV イオンの長い飛程を考える と、ダイアモンドアンビルに挟まれた標的を外部から照 射・加熱することは十分可能である. パルスパワー予備圧 縮後、イオンビームで追加熱するスキームの利点は、金属 ライナーを制御された圧縮ピストンとして用いると同時に タンパーとしても利用できることである. 内部エネルギー はエネルギー付与分布から,標的径から密度も求まる.あ とは温度もしくは圧力を測定すれば状態方程式を決定でき る.標的を抜けたイオンの阻止能における標的温度効果か ら標的の温度を, また, ビーム照射後の標的およびライ

ナーの膨張履歴から,標的内部の圧力履歴を逆問題的に推 定することも可能である.

さて、最後にもう一度図1に示した温度・密度平面を振 り返ってみよう.我々が日常的に目にするのは Condensed Matter と表示した領域の状態にある物質である.我々の周 りには1気圧-300 K 以外の広大な世界が広がっているこ とがわかる.図1の右上隅に位置する極端にエネルギー密 度の高い状態は先端的な加速器を用いた粒子衝突実験でし か実現できない領域である.この領域では、物質のあらゆ る束縛が "溶けて" 個性を失い "クォーク - グルーオン・ プラズマ"になると表現される.物質科学や惑星科学、高 密度プラズマの科学、そして WDM の科学がめざすの は、もう少し日常的な "非日常世界"の探索であり、これ よりはずっと左下側の温度・密度領域に対応している.そ こでは原子核自身の個性は保たれているが、構成原子の配 置や電子の分布が物質の状態によって大きく変化する.

このような描像がはっきりと意識されるようになったの は、加速器や宇宙技術に裏打ちされた科学が体系化されて からである.最近ではレーザー、パルスパワー、高強度の 粒子ビーム技術が進歩し、極限条件下の物質の状態を制御 することや高精度の計測ができるようになった.しかしな がら、衝撃圧縮によって実現される高温・高密度状態と静 的な圧縮によって実現される室温程度の温度領域の中間に は、まだまだ広範な未知の領域が残されている.

超高圧力,極端な歪速度や高い温度は流体時間以下のパ ルス幅でエネルギー投入されたマクロな物質を特徴づけて いる.パルスパワーや粒子ビーム技術は制御されたエネル ギー入力が可能なので,Hugoniot条件に束縛されない履歴 で加熱・圧縮が可能である.また,大体積の試料を形成で きるので,種々の過程の緩和時間に対する特徴的な持続時 間をパラメータにして非平衡状態の新しい物質を作り出せ る可能性がある.さらには,粒子ビームが入射された極端 な非平衡状態からの高密度物質の緩和過程そのものが,新 しい物理を開拓するかも知れない.その際に検討される相 図には,密度・温度・圧力といった代表的な状態量空間に 時間軸という新しい座標が加わるに違いない.高圧場や WDM の物理あるいは新物質創生の科学が,そのような広 大な空間で議論される時代がやってくる可能性がある.

謝 辞

デジタル加速器の開発には KEK 加速器施設内の研究グ ループメンバーは勿論,これ以外にも江偉華(長岡技科 大),菊池崇志(長岡技科大),徳地明(日本パルスパワー 研究所)の各氏,特にイオン源に関しては東條栄喜氏,東 北大 RI サイクロトロンセンターの関係者に協力を願った. また,水素の WD 領域における状態方程式と木星の内部構 造や形成モデルとの関連について,ご教示いただいた 生駒大洋氏(東工大)に感謝いたします.

参考文献

[1] 米田仁紀: Warm Dense Matter 物性 81, 172 (増刊) (2009).

- [2] R. Drake, High Energy Density Physics (Springer, 2006).
- [3] K. Horioka *et.al.*, Nucl. Instrum. Methods A **606**, 1 (2009).
- [4] M.I. Eremets, *High Pressure Experimental Methods* (Oxford Univ. Press, New York, 1996).
- [5] H.W. Liepmann and A.Roshko, *Elements of Gasdynamics* (Dover, 2001).
- [6] Y.B. Zel'dovich and Y.P. Raizer, *Physics of Shock Waves and High-Temperature Hydrodynamic Phenomena* (Dover, 2002).
- [7] L.M. Baker and R.E. Hollenbach, J. Appl. Phys. 43, 4669 (1972).
- [8] 澤岡 昭ほか:凝縮媒体中の衝撃波,高山和喜 編 集,衝撃波ハンドブック 第2章(1995).
- [9] W.J. Nellis, Scientific American 282, 84 (2000).
- [10] 小特集「イオンビーム核融合技術」,プラズマ・核融合 学会誌 71,931 (1995).
- [11] 小特集「レーザー誘起衝撃波圧縮を用いた状態方程式 研究」プラズマ・核融合学会誌 80,427 (2004).
- [12] 小特集「大強度粒子ビームの物理」プラズマ・核融合学 会誌 71,931 (1995).
- [13] A.B. Sawaoka, ed., *Shock Waves in Materail Science* (Springer-Verlag, Tokyo,1993).
- [14] J.C. Boetger and D.C. Wallace, Phys. Rev. B 55, 2840 (1997).
- [15] S.H. Glenzer, G.Gregori, F.J. Rogers, D.H. Froula, S.W. Pollaine, R.S. Wallace and O.L. Landen, Phys. Plasmas 10, 2433 (2003).
- [16] H. Morikami, H. Yoneda, K. Ueda and R.M. More. Phys. Rev. E 70, 035401 (2004).
- [17] H. Yoneda, H. Morikami, K. Ueda and R.M. More, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transf. 99, 60 (2006).
- [18] S.H. Glenzer, O.L. Landen, P. Neumayer, R.W. Lee, K. Widmann, S.W. Pollaine, and R.J. Wallace, Phys. Rev. Let. 98, 065002 (2007).
- [19] 米田仁紀: プラズマ・核融合学会誌 83,624 (2007).
- [20] An. Tauschwitz, J.A. Maruhn, D. Riley, G. Shabbir Naz, F.B. Rosmej, S. Borneis, and A. Tauschwitz, High Energy Density Physics 3, 371 (2007).
- [21] J.J. Barnard, J. Armijo, R.M. More, A. Friedman, I. Kaganovich, B.G. Logan, M.M. Marinak, G.E. Penn, A.B. Sefkow, P. Santhanam, P. Stoltz, S. Veitzer and J.S. Wurtele, Nucl. Instrum. Methods. A 577, 275, (2007).
- [22] F.M. Bieniosek, J.J. Barnard, M. Kireeff Covo, A.W. Molvik, L. Grisham, M. Leitner, B.G. Logan, R. More, P.N. Ni, P.K. Roy and H. Yoneda, *Proceedings of PAC07* (2007) p. 141.
- [23] N.A. Tahir, C. Deutsch, V.E. Fortov, V. Gryaznov, D.H.H. Hoffmann, M. Kulish, I.V. Lomonosov, V. Mintsev, P. Ni, D. Nikolaev, A.R. Piriz, N. Shilkin, P. Spiller, A. Shutov, M. Temporal, V. Ternovoi, S. Udrea, and D. Varentsov, Phys. Rev. Lett. 95, 035001 (2005).
- [24] D. Varentsov, V. Ya. Ternovoi, M. Kulish, D. Fernengel, A. Fertman, A. Hug, J. Menzel, P. Ni, D.N. Nikolaev, N.

Shilkin, V. Turtikov, S. Udrea, V.E. Fortov, A.A. Golubev, V.K. Gryaznov, D.H.H. Hoffmann, V. Kim, I.V. Lomonosov, V. Mintsev, B.Yu. Sharkov, A. Shutov, P. Spiller, N.A. Tahir, and H. Wahl, Nucl. Instrum. Methods A **577**,262 (2007).

- [25] K. Horioka, T. Kawamura, M. Nakajima, T. Sasaki, K. Kondo, Y. Yano, T. Ishii, M. Ogawa, Y. Oguri, J. Hasegawa, S. Kawata, T. Kikuchi and K. Takayama, Nucl. Instrum. Methods A 577, 298, (2007).
- [26] Alan W. DeSilva and H.-J. Kunze, Phys. Rev. E 49, 4448 (1994).
- [27] A.W. DeSilva and J. D. Katsouros, Phys. Rev. E 57, 5945 (1998).
- [28] A.W. DaSilva and J.D. Katsouros, Int. J. Thermophysics 20, 1267 (1999).
- [29] S. Saleem, J. Haun, and H. J. Kunze, Phys. Rev. E 64, 056403 (2001).
- [30] P. Renaudin, C. Blancard, J. Clerouin, G. Faussurier, P. Noiret, and V. Recoules, Phys. Rev. Lett. 91, 075002 (2003).
- [31] P. Renaudin, V. Recoules, P. Noiret, and J. Clerouin, Phys. Rev. E 73, 056403 (2006).
- [32] T. Sasaki, M. Nakajima, T. Kawamura, and K. Horioka, J. Plasma Fusion Res. 81, 965 (2005).
- [33] T. Sasaki, Y. Yano, M. Nakajima, T. Kawamura and K. Horioka, Laser Particle Beams 24, 371 (2006).
- [34] T. Sasaki, Y. Yano, M. Nakajima, T. Kawamra and K. Horioka. J. Phys. Conf. Series 112, 042026 (2008).
- [35] T. Sasaki, M. Nakajima, T. Kawamura and K. Horioka. submitted to Phys. Plasmas (2010).
- [36] L. Spitzer Jr and R. Härm, Phys. Rev. 89, 977 (1953).
- [37] S. Ichimaru, H. Iyetomi and S. Tanaka. Phys. Reports 149 (1987).
- [38] Y.T. Lee and R.M. More, Phys. Fluids 27, 1273 (1984).
- [39] K. Takayama and J. Kishiro, Nucl. Instrum. Methods. A 451, 304 (2000).
- [40] K. Takayama, Y. Arakida, T. Dixit, T. Iwashita, T. Kono, E. Nakamura, K. Otsuka, Y. Shimosaki, K. Torikai and M. Wake, Phys. Rev. Lett. 98, 054801-4 (2007).
- [41] K. Takayama, Y. Arakida, T. Iwashita, Y. Shimosaki, T. Dixit, K. Torikai, J. Appl. Phys. 101, p063304-7 (2007);特許3896420号「全種イオン加速器とその制御方法」平成19年1月5日.
- [42] T. Kikuchi, S. Kawata and K. Takayama, Proc. PAC2007, (2007) 1541.
- [43] J. Ziegler, http://www.srim.org/
- [44] J. Barnes and S. Lyon, SESAME 3719.
- [45] T. Sasaki, T. Kikuchi, M. Nakajima, T. Kawamura and K. Horioka, Nucl. Instum. Methods. A 606, 161 (2009).
- [46] Y. Oguri, T. Niinou, S. Nishinomiya, K. Katagiri, J. Kaneko, J. Hasegawa and M. Ogawa, Nucl. Instum. Methods. A 577, 381 (2007).
- [47] D. Saumon and T. Guillot, Astrophys. J. 609, 1170 (2004).





さ々木徹

2008年東京工業大学大学院総合理工学研究 科創造エネルギー専攻博士課程修了,博士 (理学).同年,日本大学理工学部物理学科 助手を経て,2009年より長岡技術科学大学

電気系助教.専門は,高エネルギー密度プラズマの発生・計 測・シミュレーション,パルスパワー工学.



せ がわじゅん 長谷川純

東京工業大学原子炉工学研究所,助教.神 奈川県藤沢市出身.重イオン慣性核融合の 要素技術に関わるプラズマ理工学研究に取 り組んできたが,最近はイオンビーム技術

やパルスパワー技術の環境・医療分野への応用などにも手を 染め,自分の専門がよく分からなくなってきたのが悩み.最 近の趣味はスポーツ観戦,読書(伝記ものが多い)など.