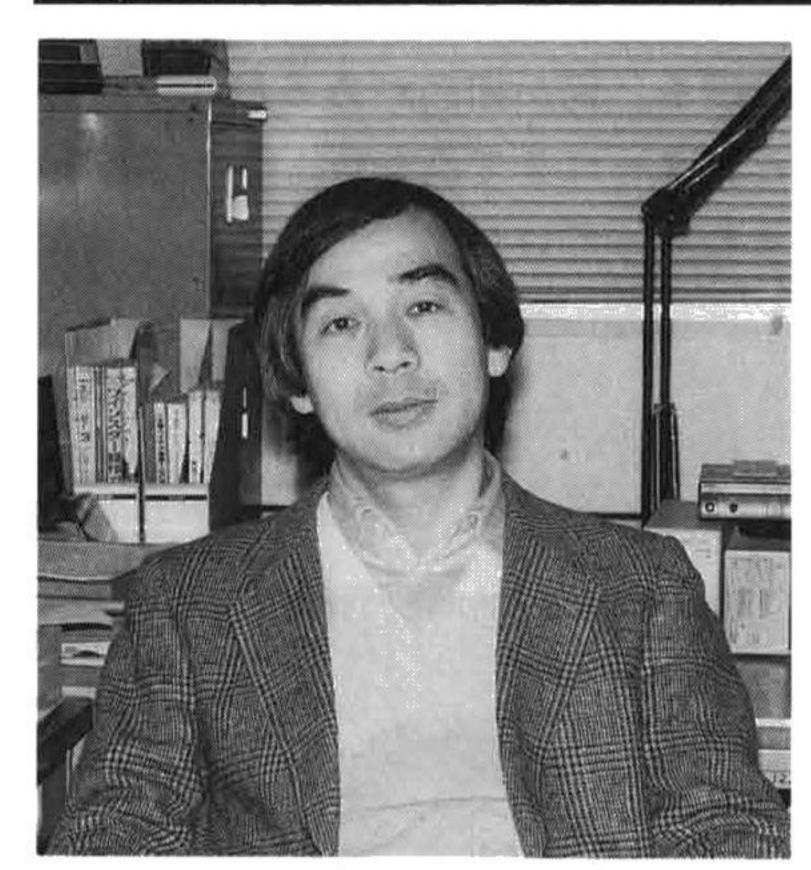
原子核世界の魅力を追い求めて

小川研究室~エネルギー科学専攻



小川 雅生 助教授

現在のエネルギー問題や環境問題を解決するための手段として、核融合が注目されている。実験炉や原型炉などが日本でも建設され様々な実験が行われている。そのような中で近年、常温核融合の可能性が発表さ

れて世間を沸かせたことは記憶に新 しい。こうした核融合は、原子や原 子核の構造が詳しく解明されること なくして実現できない。そこで今回 我々はエネルギー科学専攻の小川助 教授にお話を伺った。

まとまりのよい数―魔法数

小川研究室では軽イオンや重イオン等のビームを用いたビーム科学を基にして、おもに原子核物理に関した研究と核融合エネルギーの開発を行っている。そこでまず、小川先生に原子核物理についてのお話をしていただいた。

原子核物理というのは、ある意味 では中途半端な系を扱っている。原 子核は100個、200個といった粒子数で 出来ているため、個々の粒子(陽子や 中性子)のもっている特性を示した り、全体として統計的な動きを示し たりする。このために理論だけでは なかなか正確に解くことができない。

が多い。

原子核物理でもこれとまったく同じ手法を用いている。原子核は一定数の粒子から構成されるとその特徴をつかみ易くなり、その数を魔法数(Magic Number)と呼んでいる。原子を構成する陽子や中性子の数が魔法数となる場合、原子核のグループとしての効果、方向、特徴が際だってくる。

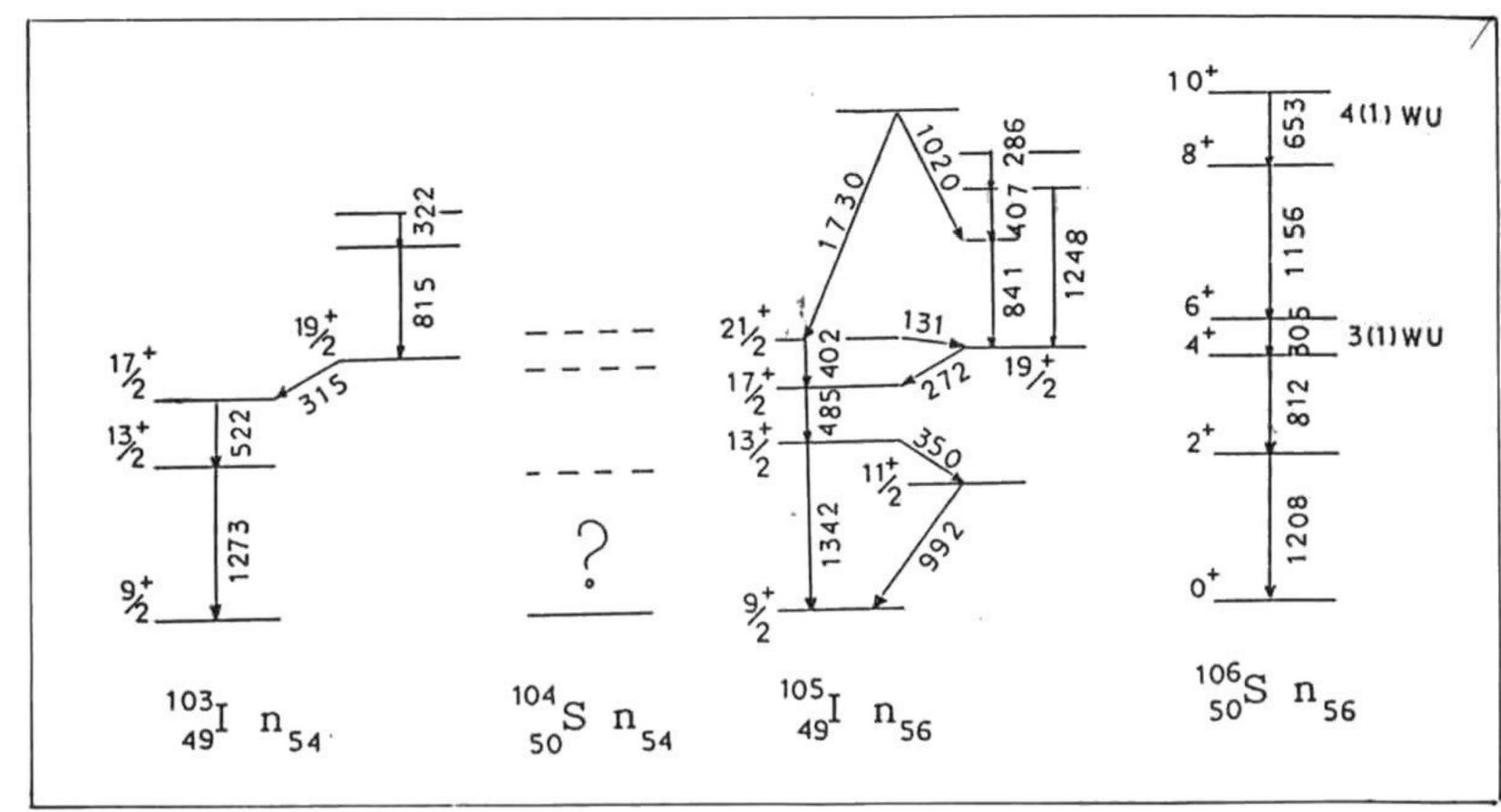
魔法数は実験的に求められている 数で、2,8,20,50,82,126がそ うである。このような数の陽子また は中性子を持つ核は非常に安定で、 そこから構成粒子を一つ引き抜こう とすると、他の粒子数から構成され る核の場合に比べて、大きなエネル ギーを必要とする。これは原子が希 ガス型の電子配置をとると安定であ る、といったことによく似ている。

再び人間社会に例えるならば、まとまりのよいメンバーから一人を引き抜くことは難しいが、付和雷同の人間の集まりから、一人を引き抜くことは簡単だということになろう。

魔法数を持った原子核は安定だが その中でも二重に魔法数を持った原 子核は特に安定であり、特徴もつか

み易い。そこで小川先生は、多くの 魔法数の中から50を選び出し、陽子 数も中性子数もともに50の¹⁰⁰Snにつ いて研究をなされてきた。ところが 100Snという物質は自然界に存在しな い。それどころか今までに人工的に すら作られたことがないものなので ある。

それではどのようにして100Snにつ いての研究を行っていくのであろう か。先にも述べた通り魔法数をもっ た原子核は非常に安定であるため、 それに近い粒子数を持った原子核に 比べてエネルギー状態が非常に異な る。だからエネルギー状態が極めて 小さくなっていることは分かるが、 それがどれ位なのかは良く分からな い。そこで仕方なく¹⁰⁰Snに一歩ずつ 近づくために104Snや106Snに関しての 実験を行っていくそうである。今ま でのところ、100Snに一番近い性質を 持っていて、正確な実験データが得 られているのが、106Snである。ドイ ツの重イオン研究所では重イオンを 加速し、104Snを作ることに成功し た。けれども実際には104Snがβ+崩壊 した後にできる104Inが確認されただけ



Sn In 同位体のレベルスキーム

で、104Snものの測定はうまくいかな かったそうである。したがって詳し いデータ、エネルギーやスピンの量 などを得ることはできなかったので ある。

小川研究室では20 MVのタンデム 加速器を使って重イオンを加速させ て¹⁰⁶Snの測定以外に¹⁰⁰Snに近く、中 性子数の少ない In同位体のインビー ムγ線測定を行った(図1)。その結果 105In、103Inに関して高スピン状態まで 調べられた。このときには104Snに関 するデータは取らなかったそうであ

る。なぜなら粒子を高速で衝突させ ると一度にいくつかの核反応が起こ る。そのときに必要な反応とそれ以 外の反応のS/N比が小さすぎると、 必要な反応の結果を検出できなくな るから、104Snに関するデータはたぶ ん得られないだろうと小川先生が考 えられたからだ。小川先生は、仮に 100Snが簡単にできなくても100Snにで きるだけ近いデータを得たいとおっ しゃっていた。

中性子の発生しないDへリウム3核融合

次に小川研究室での研究のもう一 つの重要な課題であるエネルギー資 源としての核融合の開発についてお 話を伺った。現在、世界各国で主に 実験されている核融合は

 $D + T \longrightarrow {}^{4}He + n$ で表される反応をもとにしている。 重水素(D)とトリチウム(T)の反応 (DT反応)は、核反応を起こすために 必要なエネルギーが少なくてすむが、 反応により中性子(n)が発生する。ま た困ったことに、反応で発生したエ ネルギーは、質量に反比例して各粒 子に与えられるため、エネルギーの 大部分が中性子に与えられる。その

結果核融合のエネルギーを有効に回 収するのが難しくなる。その理由は 中性子は電荷をもっていないから、 それに働く力は核力しかない。核力 はごく短い距離でのみ作用するので、 中性子の運動エネルギーを取り出す ことが難しいというところにある。 またこうしたDT反応を行う場合現在 の時点では、プラズマの磁気閉じ込 め方式、慣性閉じ込め方式の2方式 が主なものである。しかしこれらの 方式はどちらも非常に巨大なシステ ムになり実験装置も大型のものとな

このようなことを解消するため小

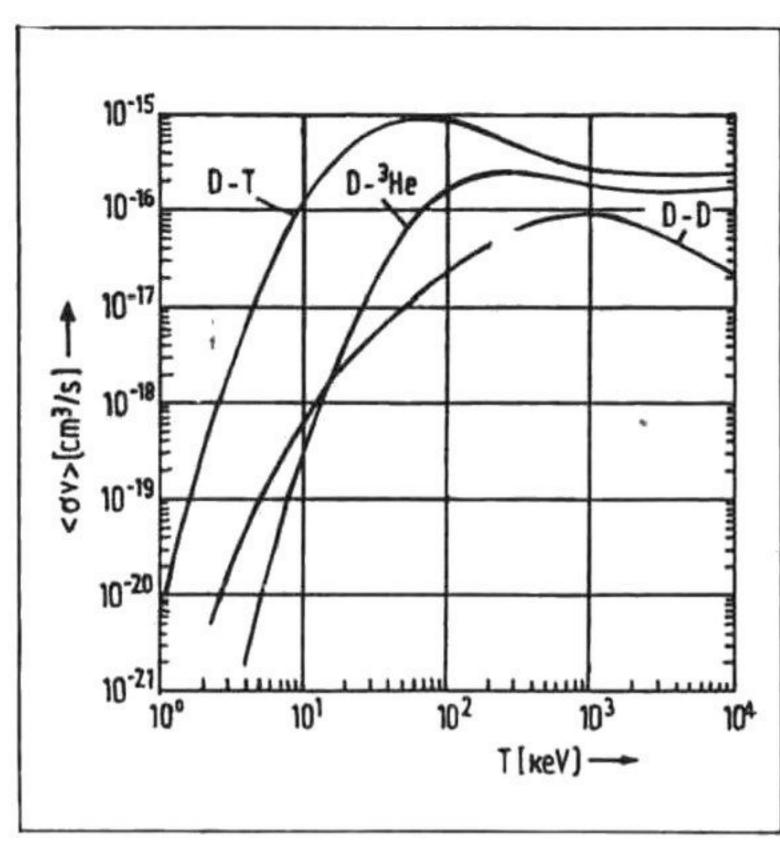


図2 熱核融合断面積のプラズマ 温度に対する依存性

川先生は

D+³He→³He+ p といった反応式で与えられる核反応 を研究しておられる。この核融合ならば、中性子も発生せず、放射性同位体であるトリチウムも使わないが ら、非常にきれいなエネルギー源となる。そのうえプロトン(p)の運動エネルギーも直接、電磁力で回収である。またこの核反応は反応を立てが大きく反応断面積も大きい(図2)。このように優れた部分が多いのだが、この核融合を行うときな問題点も一つある。核反応を起こすには、プラズマ状態 を作らなくてはならない。ところが ヘリウムは水素に比べて原子価が大 きく、クーロン力も大きいため、核 力が粒子間に働くまで粒子を近づけ るのは難しい。そのため核反応を起 こすためのプラズマを作りにくくな ってしまうのである。

そこで解決策として放電によって プラズマを作るのではなく、エネル ギーの高いビームを入射して磁場の 中に高密度領域を作ることが考え出 された。こうすると高温のプラズマ 状態と似た世界になるため、原子ど うしが非常に近寄り核反応が可能に なるのである。

夢の核融合の実現に向けて

こうした核融合実現のための第一 歩として、小川先生は現在

 $D + D \longrightarrow T + p$

の反応式で表される重水素どうしの 核融合を行おうとしておられる。こ の実験は分子イオンを加速して、ミ ラー磁場で解離した重陽子(D+)を蓄 えることを目的としている。ミラー 磁場というのは、中心軸方向の磁場 が中心より外側の方が強くなっている り、粒子が逃げにくくなっているが、 粒子が連方向の運動成分を持ってで ると逃げだしまうというもので ある(図3)。そこで軸に対して直角 にビームを入れ、さらに磁場を一様 にではなく、中心から遠くなるほど 小さくなるようにかければ、中心部 での密度が高くなったとしても、粒 子を閉じ込められるというわけであ る(図4)。そして軸方向の運動成分 を持った粒子のエネルギーを減速器 を用いて電気エネルギーに直接変換 するのである。

「とりあえず、エネルギーの低いイオンでうまく行くのかどうか、どれくらいの密度まで安定に閉じ込められるのか。あるいは積極的に解離させるにはどうすればよいか、電子や光などの強烈なビームを照射するのか、最初だけガスを吹き込むのかなどを考えねばならない。」と小川先生おっしゃっていた。

今のモデルは、およそ常伝導コイルを用いて0.6テスラの磁場が中央に出来るものでビーム電流が10~100μAのD+ビームを入射するものであるが、これだと10KeV程度のエネルギーを持った粒子しか溜められない。これがうまくいったら、超伝導を使って6テスラの磁場をかけるモデルを作る。この場合運動エネルギーは磁場の大きさの2乗の比例するから、

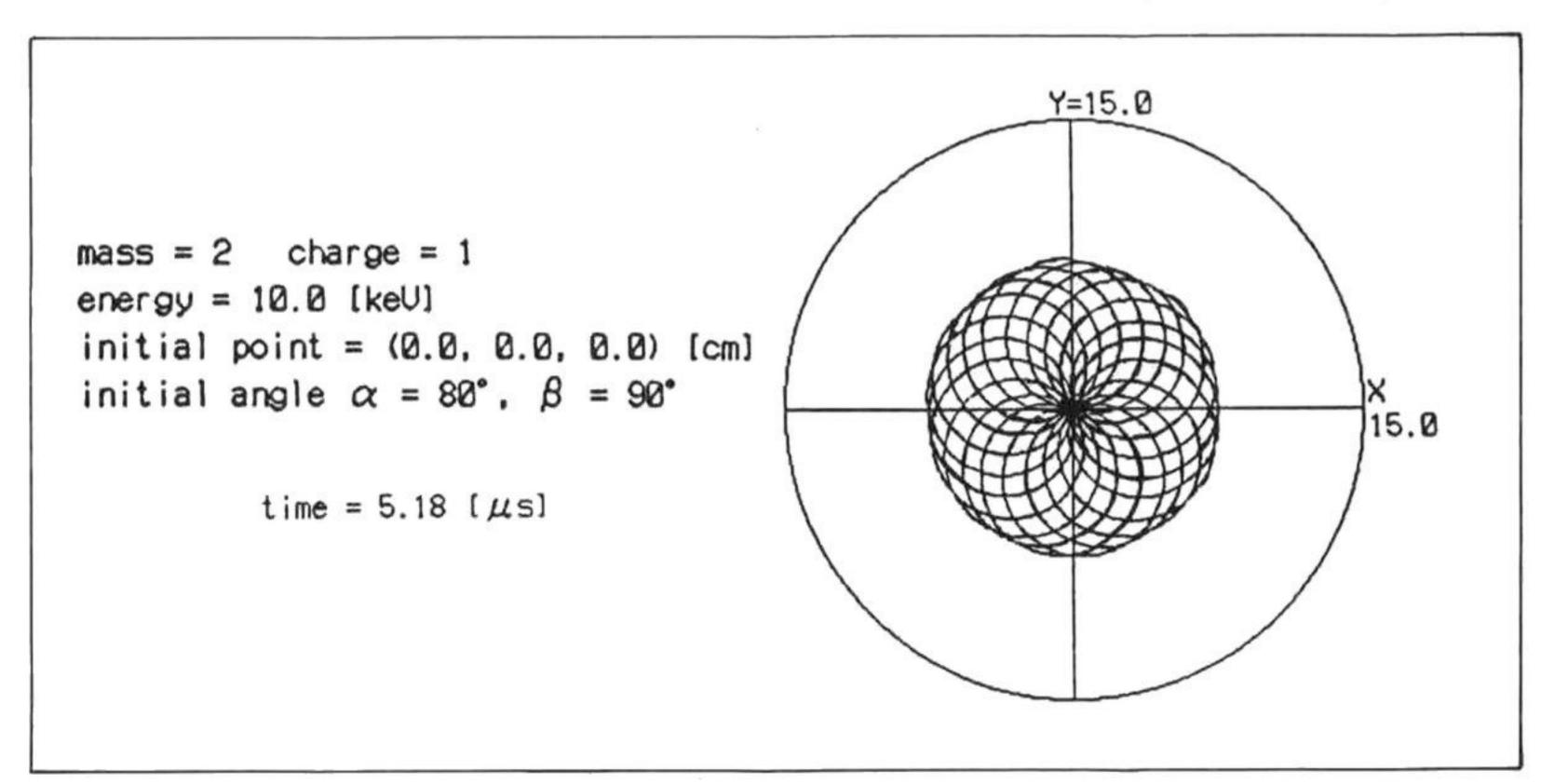
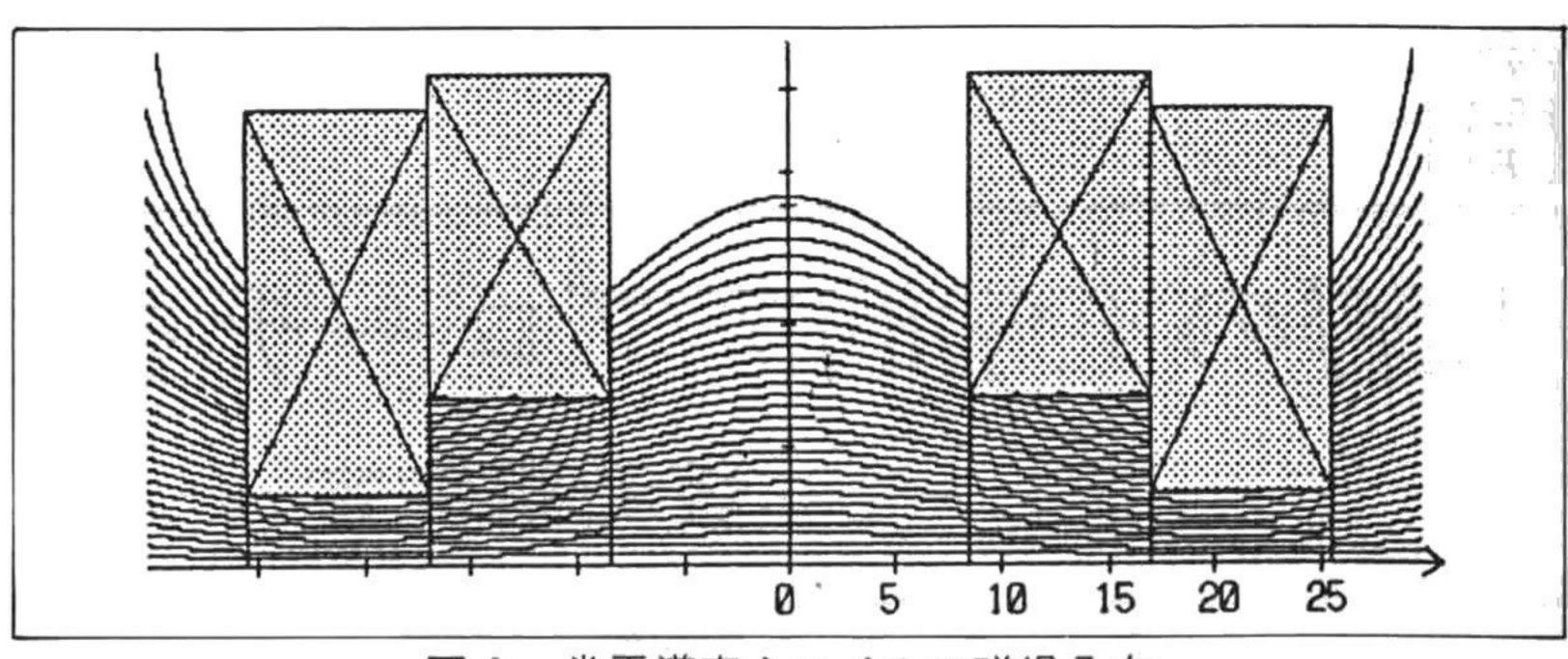


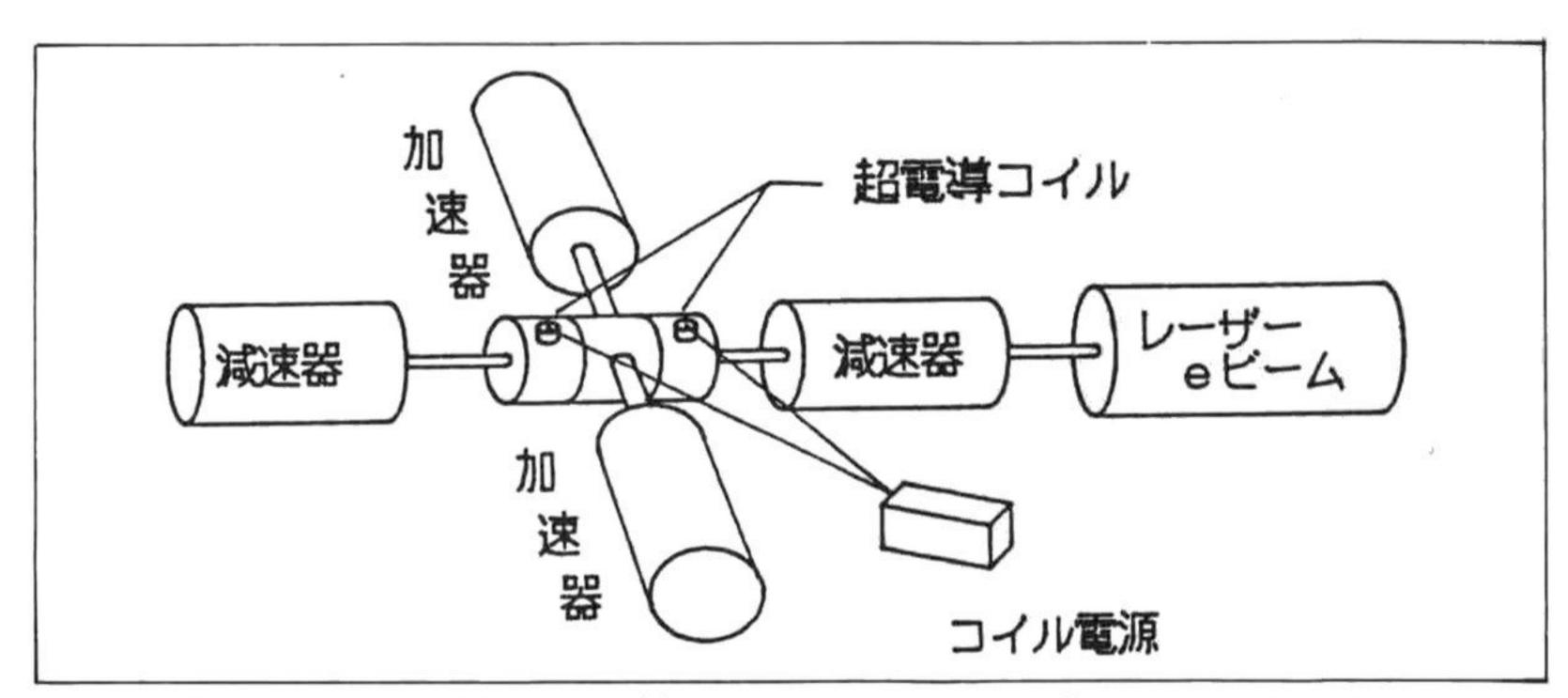
図3 原子イオンの軌道

1 MeV程度までなら蓄えることが可 能になるのである。この程度まで蓄 えられれば、現行の最高のトカマク 型核融合炉に近いエネルギーが達成 されることになる。いままで述べた 実験がすべてうまくいった後、Dへリ ウム3核融合の実験が行われるだろ うが、小川先生は、うまくいくと世 の中が変わってしまうかも知れない とおっしゃっていた。

実用化に際しては、ビームの磁場 に閉じ込めによる装置は、それ自身 かなり小さく、発電規模も最大1万 KW級のものになるそうである。した がって、ローカルなところへの利用 にたいへん適している。またラジオ アイソトープや中性子が少ないので 安全性が高く、この核融合による発 電所は都市近郊にも立地可能である。



常電導空心コイルの磁場分布 図 4



ビーム閉じ込め核融合によるエネルギー発生の概念図 図 5

大学では他の人のやらない研究を

小川先生に、大学であるいはこれ から先に勉強することの意義につい てお伺いしたら、次のように答えて くださった。

「今までしてきた受験勉強というも のは、必ず問題集があって、その問 題にはどこかに答がある。でもある ところから先は、問題は提供される けれど、解答はないわけだ。そうい った障害にぶつかったときにどう取 り組むか、そういった点がポイント だと思う。

それに、このことを考えているの は世界で自分一人ではないか、とい うようなことを一生涯の間に何個も 見つけた人ほど、楽しく研究するこ とが出来るのではないのかな。やは り偉い人ほどそういったことを多く 見つけている。だから君達も他人が やるから自分もやる、という考えを 持たないで、進んで人のやらないこ とをやった方がいい。」

以前に何かの本でDへリウム3核 融合は究極の核融合であるというこ とを読んだことがある。その本によ れば、この核融合の燃料であるヘリ ウム3は月面上に豊富に存在するそ うだから、もしこれが実用化すれば エネルギー問題も解決するだろう。 東工大の中でこうしたことを研究し ておられる先生が、実験に成功され

れば素晴らしいことではないだろう か。最後になってしまいましたが、 取材のときにホワイトボードやコン ピュータを使って、丁寧に説明して くださり、取材後には、実験室まで 見せて下さった小川先生にお礼を申 し上げます。

(小澤)