話題

ルミノシティの限界に挑む KEKB ファクトリー

黒川 眞一*

Challenging Ultimate Luminosity at KEKB

Shin-ichi KUROKAWA*

Abstract

This article introduces KEKB B-factory, which is an asymmetric-energy, two-ring, electron-positron collider for B-physics. The article covers its history, basic scheme and main features, achievements, and the competition with PEP–II, a B-factory at SLAC. SuperKEKB, an upgrade plan of KEKB, is also described.

はじめに

1987年にUCLA(カルフォルニア大学ロスアンジェルス校)にて開かれたワークショップにおいて, LBLのPier Oddoneは,世界で始めて,CP不変性の破れを調べるためには,B中間子対を生成できる非対称エネルギー電子陽電子衝突型加速器を用いることが最も有効な方法であるという提案を行った¹⁾.それまでに存在した電子陽電子衝突型加速器は,どれも,同じエネルギーの粒子同士を衝突させるものであった.

この画期的なアイデアについては,発案者の Oddone 自身も,いささか自信が無かったようであり,

"We developed the concept of the asymmetric B Factory by a combination of inspiration and perspiration. The initial idea was more like a flash...gee, if we could collide asymmetrically then....But colliding asymmetrically with a high rate of events is tough." と述べている. Oddone のこのアイデアは、やがて、 KEK の KEKB と SLAC の PEP-II という二つの B ファクトリーとして実現されることになる.

現在, PEP-II のルミノシティは, 1.0×10^{34} cm⁻² s⁻¹にまもなく到達しようという, 0.92×10^{34} cm⁻² s⁻¹まできており, 一方, KEKB のルミノシティ は, 2003 年 5 月 8 日に, 設計値の 1.0×10^{34} cm⁻²s⁻¹ を超え, 今は 1.39×10^{34} cm⁻²s⁻¹まであがってい る.近年の世界と日本における加速器物理と技術の進 歩は、Oddoneの夢を正夢としたのである.図1は、 この30年間になされた衝突型加速器のルミノシティ の変化を示すものであり、二つのBファクトリー KEKBとPEP-IIが衝突型加速器のルミノシティを 上げる上において画期をなすものであることを明確に 示している.

KEKBとPEP-IIは1999年6月から物理実験を開始し(KEKBにおける実験はBELLE, PEP-IIの実験はBaBarという名前を持つ),2001年の7月,



図1 この30年間における衝突型加速器のルミノシティの変遷. KEKB がルミノシティにおいて一気に10倍を超える飛躍を成し遂げたことを示している.

 ^{*} 高エネルギー加速機研究機構 KEK (E-mail: shin-ichi.kurokawa@kek.jp)

BELLE²⁾ も BaBar³⁾の双方とも, B 中間子において CP が破れているという実験結果を, Physical Review Letters に同時に発表した. 1964 年に K 中間子 における CP の破れが見つかってから 37 年にして, 始めて K 中間子以外で, CP の破れが見つかったこと になる. この発見は, SuperKAMIOKANDE によ る, ニュートリノ振動の発見と並ぶ, 日本の高エネル ギー物理学における近年の大成果である.

1. TRISTAN から KEKB へ

戦後欧米に遅れて出発することを余儀なくされた日 本の高エネルギー物理学と加速器科学にとって、トリ スタン(TRISTAN)は画期的なマシンであった. 1986年のTRISTANの完成から、CERNのLEPと SLAC の SLC が 1989 年に運転を開始するまでの間, TRISTAN は世界最高のエネルギーを持つ電子陽電 子衝突型加速器であり続けた.他の研究所と比べて決 して大きくない敷地をぎりぎりいっぱいまで使い、さ らにエネルギーを高めるために、大規模な超伝導加速 空洞システムを世界で初めて実用化したこと4)によ り、世界一のエネルギーを達成することが可能となっ た. TRISTAN の完成により、日本は、米国、ヨー ロッパとともに, 高エネルギー物理学と加速器科学の 分野における世界の3極のひとつになったといえ る. 注5 に, TRISTAN 建設の直前における日本の 加速器に対する世界の認識がどのようなものであった かを示すエピソードを紹介しておく5).

TRISTANにおいて,超伝導技術は,超伝導空洞 に加え,3つの実験(VENUS,TOPAZ,AMY)の大 型超伝導ソレノイド電磁石と,4衝突点においてビー ムを極限まで絞るための超伝導4極最終収束電磁石⁶⁾ にも用いられた.これらの超伝導機器はいずれも設計 どおりの性能を示し,TRISTANの成功に貢献した. TRISTANは,世界の超伝導技術の進展にとって画 期となる加速器であるといえる.超伝導空洞分野にお いては,その後のLEP-IIやCEBAFにおける大規模 超伝導加速空洞システムのさきがけとなり,超伝導電 磁石分野でも,例えばTOPAZのソレノイド製造に 用いられた超伝導コイル巻線技術⁷⁾が,BNLにおけ るミュー粒子 g-2 精密測定実験用蓄積リングの超伝 導コイル製作⁸⁾にいかされ,g-2 実験の測定精度の大 幅な向上に貢献することになった⁹⁾.

TRISTAN の建設を始める時点では、トップ・ク ォークは、TRISTAN で達成できるエネルギー領域 で見つかるだろうと思われていた. 1973 年に小林と 益川は、クォークが6種あれば、CP 不変性の破れが 自然に説明できるという,小林益川理論を提出した¹⁰⁾.トップ・クォークは,第6番目のクォークであり,これを発見することは,小林益川の予言の正しさを示す最も有効な方法である.実際は,トップ・クォークの質量は約170 GeV というとてつもなく重いものであったため,TRISTAN では創り出すことができず,1994年のTEVATRON での発見を待たなければならなかった¹¹⁾.

そこで、日本の高エネルギー物理学者は、小林と益 川が予言した, CP の破れの探求に方向を転換するこ とになり、Bファクトリーの検討を開始することにな る. 現在の KEKB 加速器は TRISTAN 加速器のトン ネル中に設置されている.しかし,この形にいたるま でには,いくつかの設計案の歴史があり,その源は 1980 年代の半ばに遡る.まず, TRISTAN 入射蓄積 リングARをBファクトリーに改造しようという案 が検討され、提案書12)が作られた.そして、この提 案の可能性を検証すべく, AR の電子陽電子衝突型化 に向けてのスタディが行なわれた. このスタディの結 果は複数の論文にまとめられ, Proceedings of the 14th International Conference on High Energy Accelerators¹³⁾に掲載されている.結局のところ,この 提案は採択されることはなかったが、B ファクトリー への踏み石の役割を果たした功績を忘れてはならな い.ちょうどその頃,前述の Oddone による非対称エ ネルギー衝突型加速器の提案がなされ, KEK を含む いくつかの研究所で検討が始まった.

非対称エネルギー衝突型加速器を作ろうとするとき には、既存の周長の長いトンネルの中にエネルギーの 高い方の加速器(リング)を入れ、周長の短いトンネ ルを新たに建設して、低いエネルギーのリングを収納 し、2つのリングの交差するところで衝突を行うよう にするのが自然であり, また, コストが小さいと考え られた. 初期の KEK における非対称エネルギー型 B ファクトリーのデザインも例外ではなかった.しか し、リングの大きさが非常に異なる衝突型加速器をつ くりビームを衝突させるときに、ある種のインスタビ リティが問題となることがやがて理論的に発見され た¹⁴⁾. このため, 異なる大きさのリングを用いる案 は採用できなくなり、同じトンネル内に周長が等しい 2リングを設置しようということになった. この考え に基づく KEK の B ファクトリーの設計は、レースト ラック型のリングを周長 1.5 km の新たに作ったトン ネル中に設置しようというものであり, KEK Report 90-24 にまとめられている¹⁵⁾. その後, 1990年代に 入ってからは、既存の TRISTAN トンネル中に、2

つのリングを収納する現在の KEKB の案に設計が収 束することになった.

TRISTANは Three Ring Intersecting Storage Accelerators in Nipponの略称であり,もともとは,ト ンネルの中に,陽子,電子,陽電子を蓄積する3つ のリングを納める計画として出発した.そのため,ト ンネルは3つのリングを十分に収容できる大きな断 面積を持ち,複雑な衝突方式に対応でき,また,多数 の加速空洞を設置できるように,200mにおよぶ4つ の直線部をもっている.エネルギーの異なる電子と陽 電子の2リングからなり,複雑なビーム衝突領域を 必要とするBファクトリーにとって,これは最適の 条件となった.KEKBにおいては,後述するように, TRISTANで培われた超伝導技術を多用している. まさに,高エネルギー加速器研究機構のBファクト リーKEKBは,TRISTANの基礎の上に造られた, TRISTANの直系の子供である.

もし、TRISTANにおける超伝導技術を始めとす る各種の技術の集積と、TRISTANという巨大加速 器を建設し、安定に運転する経験がなければ、そし て、先達が用意した、最適なトンネルがなければ、 KEKのBファクトリーは実現されることのない夢物 語に終わったであろう.

2. Bファクトリー加速器の概要

TRISTANによって、世界最高エネルギーでの電 子陽電子衝突を実現した日本の高エネルギー物理学研 究者は、TRISTANの資産とTRISTANで培われた 技術を最大限に利用することにより、世界で最も高い ルミノシティを持つ電子陽電子衝突型加速器、Bファ クトリーKEKB、を5年計画で建設する作業に1994 年からとりかかった^{16,17}. なお、文献17は、KEKB 加速器に関する Nuclear Instruments and Methods 誌 の特集号であり、KEKB 加速器の詳細については、 この論文集を参照してほしい.

TRISTANは等しいエネルギーの電子と陽電子の 衝突をおこなわせる対称エネルギーの1リング型衝 突型加速器であるが、これに対し、KEKBは、電子 と陽電子のエネルギーが異なる非対称エネルギー、2 リング型の衝突型加速器であることを特徴とする.前 節でも紹介したように、TRISTANの基本思想は、 我が国のように土地が狭いところでは、断面が広い、 しっかりしたトンネルを一つ造り、そこに貯蔵型加速 器を何台か設置し、陽子・陽子、陽子・反陽子、電 子・陽子、電子・陽電子などの多様な衝突ビーム実験 ができるようにするということであった.この基本思 想は, TRISTAN の子供である2リング型衝突型加 速器 KEKB において,大きく花開くことになった.

Bファクトリーのような非対称エネルギー型の衝突 型加速器では、電子と陽電子は異なったリング中に蓄 積されなければならず,2リングが必要となる.2リ ング型の衝突型加速器には、異なったエネルギーの粒 子同士をぶつけることができる以外にも大きな利点が ある.電子陽電子衝突型加速器のリング中を周回して いるものは、バンチとよばれる電子または陽電子が数 100 億個程度集まったかたまりである.1リング型の 加速器においては、電子および陽電子がリング中にそ れぞれN個のバンチとして周回していれば、リング 中の2N箇所でバンチの衝突がおこることになる. TRISTAN では電子および陽電子のバンチがそれぞ れ2個ずつ蓄積されており、4個所で衝突が起こっ た. 衝突型加速器の性能を大幅に向上させるために は、蓄積されているバンチの数を大きくしなければな らない.しかしながら,例えば各ビームあたりに 5000 個のバンチを蓄積するならば、1 リング型であ れば,10000個所でビーム衝突が起こってしまう.バ ンチが衝突すると、片方のバンチ中の粒子は他のバン チから電気的な力を受け軌道が乱される. 乱れが大き いときには、粒子はもはやリング中を回りつづけるこ とができなくなり、失われてしまう. この乱れはリン グの中の衝突箇所に比例するから,1リング型のとき は、リング中に蓄積できるバンチ数は、数個から数十 個以下にせざるを得ない. これに対し2リング型の 加速器では、衝突点を1つとすることができるため、 KEKB のように理論的には最大 5000 にのぼる多数の バンチの蓄積が可能となる.

KEKBにおいては、既存の周長3kmのTRISTAN ・トンネルの中に電子を蓄積する8GeVのリングと 陽電子を蓄積する3.5GeVのリングの2つのリング を左右に並べて設置する.電子と陽電子はそれぞれの リングの中を反対方向に周回する.2つのリングは2 ヶ所で交差するが、そのうちの1ヶ所、すなわち衝 突点で、電子と陽電子が衝突することになる.他の交 差点では、リングは上下にすれ違い衝突を起こすこと はない.衝突点を囲んでBELLE測定器が設置されて いる.図2にKEKBのレイアウトを、図3にトンネ ル内に左右に設置されたリングを示す.8GeVと3.5 GeVというエネルギーは Υ(4s) 共鳴(イプシロン4 エスとよぶ)に対応し、B中間子の一対をちょうどつ くりだすエネルギーである.

それでは、何故、非対称エネルギーで電子と陽電子 を衝突させる必要があるのだろう.次節でこのことを



図2 KEKB 加速器のリング配置の概念図.既存の周 長3kmのTRISTAN・トンネルの中に電子を蓄 積する8GeVのリングと陽電子を蓄積する3.5 GeV のリングの2つのリングを並べて設置され る. 電子と陽電子は上流の線形加速器から入射さ れ、それぞれのリングの中を反対方向に周回する. 2つのリングは2ヶ所で交差するが、そのうちの 1ヶ所, すなわち衝突点で, 電子と陽電子が衝突 することになる.他の交差点では、リングは上下 にすれ違い衝突を起こすことはない. 図中で, e⁺は陽電子を, e⁻は電子を, また, HER は, 電子リング,LER は陽電子リングを意味する. RF と書かれた場所に高周波空洞が設置される. トンネルの半周では, 電子リングが外側に設置さ れ,残りの半周では,陽電子リングが外側に設置 される.



図3 トンネル中に左右に並べて設置された電子リング と陽電子リング.

説明しよう.

CP 不変性の破れと非対称エネルギーB ファクトリー

現在私たちが住んでいるこの宇宙は粒子だけからで きており、反粒子は存在しない.宇宙が生まれたビッ グバン直後には、等しい数の粒子と反粒子が存在した はずなのに、いつのまにか反粒子が消えてしまった. 物理学者は、粒子と反粒子間の振る舞いの微妙な違い (CP 不変性の破れ)が、このような粒子と反粒子の 間の偏りをもたらしたと考えている. CP 不変性の破 れを調べることにより、宇宙はなぜ粒子だけでできて いるのか、ひいては、物質からできている私たち自身 が何故存在するのかという根本的な謎を解くてがかり を得ることができる.

CP 不変性の破れは、1964年に中性 K 中間子にお いて実験的に見つけられているが18),高エネルギー 物理学者の懸命の探求にかかわらず,20世紀の間 は、中性 K 中間子以外のところでは発見されてなか った. 1980 年代の後半から, CP 不変性の破れを調べ る最も有望な舞台は第5番目のクォークであるボト ム・クォークを構成要素とする B 中間子であると考 えられるようになった¹⁹⁾. 電気的に中性な B 中間子 には B⁰ と, その反粒子である反 B⁰ がある. B⁰ は反 ボトムクォークとダウンクォークが結び付いてできた 粒子で、反 B⁰はボトムと反ダウンが結び付いてでき ている. B⁰ 中間子と反 B⁰ 中間子の対を大量にあたか も工場(ファクトリー)のように造りだし,CP 不変 性の破れの検出をはじめとする種々の素粒子物理学の 研究を行うことを目的とする,電子陽電子衝突型の加 速器が B ファクトリーである.

KEKBにおいては、8 GeV の電子と3.5 GeV の陽 電子を衝突させる.8 GeV の電子と3.5 GeV の陽電 子が正面衝突した状態を、電子の方向に進行する観測 者から見ると、電子のエネルギーが小さくなり、陽電 子のエネルギーが大きくなって見える.観測者の速度 をうまく選んでやると、ついには、この衝突は、5.3 GeV と5.3 GeV の電子と陽電子の正面衝突となる. このとき電子と陽電子は衝突して消滅し、10.6 GeV の質量を持つ Υ (4s) 共鳴状態を経て、B⁰ 中間子と反 B⁰ 中間子の対が生成される.B⁰ 中間子と反 B⁰ 中間 子は、質量がちょうど 5.3 GeV であるため、ほとん ど静止した状態で生まれてくる.元の8 GeV の電子 と 3.5 GeV の陽電子が衝突する系に戻って考える と、生成した B 中間子対は、電子の進行方向に飛び 出すことになる.(8+3.5=11.5, 5.3+5.3=10.6, 11.5 > 10.6 である. 11.5 GeV と 10.6 GeV の間のエ ネルギー差 0.9 GeV が B⁰ と反 B⁰ の運動エネルギー となる) B⁰ と反 B⁰ は 100 から 200 ミクロンほど飛 んだところで崩壊し,いくつかの粒子に変化する.崩 壊は確率的に起こるため,一般には,B⁰ と反 B⁰ は異 なった場所で崩壊し,崩壊により生成した粒子を測定 器により検出すれば,どちらが B⁰ でどちらが反 B⁰ であるかを決めることができる.既に述べたように, CP 不変性の破れとは,粒子と反粒子の間の微妙な振 る舞いの違いであるから,CP 不変性を調べるために は,どちらが B⁰ でどちらが反 B⁰ かを特定すること が本質的に必要であることが分かるであろう.1リン グ型の衝突型加速器では,5.3 GeV の電子と陽電子を 衝突させざるを得ず,このような芸当はできない.

4. Bファクトリーに要求される性能

KEKB の特徴は,目標とするルミノシティが 10³⁴ cm⁻²s⁻¹と非常に大きいことにある(ルミノシティの定義と単位については**付録**を参照のこと).これは TRISTAN の最高ルミノシティであった4×10³¹ cm⁻²s⁻¹の 250 倍にあたり,Bファクトリーができる前の世界最高のルミノシティ8×10³² cm⁻²s⁻¹を達成している米国コーネル大学の CESR(シーザという)の 10 倍以上である.衝突型加速器において,ルミノシティ L は,次の式によって表される.

 $L = 2.2 \times 10^{34} \xi (1+r) EI/\beta_{v}^{*}$

ここで、Lの単位は cm⁻²s⁻¹であり、Eはビームの エネルギーをGeVを単位として、Iは蓄積電流をア ンペアーを単位として表したものである. また, とは ビーム・ビーム・チューンシフトという、衝突時に働 くビームビーム力の強さを表す量であり,通常1衝 突あたり 0.03-0.05 という大きさを持つ. r は衝突点 における垂直方向のビームサイズを水平方向のビーム サイズで割った値であり,通常の電子リングにおいて は、ビームは非常に偏平であり、アの値は 0.01-0.03 と小さく無視してよい. β_{ν} は衝突点で垂直方向 (γ 方 向)にどれだけにビームを絞るかをあらわすパラメー タであり, cm を単位とする. 衝突点におけるビーム サイズは,β*の平方根に比例する.結局,ルミノシ ティを大きくするためには, ξと蓄積電流を大きく し、 β_{v}^{*} を小さくすればよいことになる. KEKB の設 計においては, *ξ*として 0.052 という比較的大きな値 を仮定し、かつ β_{ν}^* を1cmまで小さく(TRISTAN では4cm) するが、それでも必要な電流は最終的な ルミノシティ 10³⁴ cm⁻²s⁻¹ に対して, 電子リングに

おいては 1.1 A,陽電子リングでは 2.6 A となる (TRISTAN の蓄積電流は電子と陽電子をあわせて 20 mA であった).また,ルミノシティは,両リングに 共通した物理量であることから,上の式から明らかな ように,蓄積電流とエネルギーの積は両リングで等し くなければならない.このため,エネルギーの低い陽 電子リングにより大きな電流を蓄積しなければならな いことになる.1つのバンチが担うことができる電流 はせいぜい数 mA であり,このような大きな電流は 非常に多くのバンチに分散させなければならない.先 に述べたように,KEKB においては,各リングに最 大 5000 個のバンチを蓄積することになる.表1に KEKB の設計性能と現時点までに達成した最高性能 を比較している.

表1 KEKBの設計値と達成値

Achieved			Des	ign	
	LER	HER	LER	HER	
Current	1.58	1.19	2.6	1.1	Α
Number of bunches	1289		50	10	
Bunch current	1.2	0.92	0.52	0.22	mA
Bunch spacing	1.8-2.4		0.6		m
Emittance Ex	18	24	18	18	nm
β _x *	59	56	33	33	cm
β_{y}^{*}	0.52	0.65	1.0	1.0	cm
Horizontal beam size	103	16	77	77	um
Vertical beam size	2.1	2.1	1.9	1.9	um
Bunch length	8	6	4	4	mm
Beam-beam parameters ζ_x	0.107	0.075	0.039	0.039	
Beam-beam parameters ζ_y	0.070	0.057	0.052	0.052	
Beam lifetime	160	220	220	440	min
Peak luminosity	13.92		1)	10 ³³ cm ⁻² s ⁻¹
Integrated luminosity/day	944		~6	00	1/pb
Integrated luminosity/ 7days	5.94				1/fb
Integrated luminosity/ 30 day	24.0				1/fb
Total Integrated luminosity	288/5 years		100/3	years	1/fb

5. 非線形性を打ち消した,大きなアクセプ タンス

KEKBの設計にあたっては、衝突点のビームの絞 り具合を表す量である β_y^* として、設計時においては 野心的な値であった1cmを仮定した.このように強 い絞りを衝突点で行うことにともない、大きな色収差 (クロマティシティ)が衝突点近傍に位置する最終収 束用の電磁石から発生ずることになる.この巨大なク ロマティシティを有効に補正し、十分大きなアクセプ タンスを持ち、かつ、柔軟な調整能力を持つビーム光 学系を設計することが、本質的である.KEKBにお いては、非入れ子型6極電磁石によるクロマティシ ティ補正方式、かつ1セルあたりのフェーズの進み が2.5 π という独創的な光学系、衝突点が存在する直 線部における局所クロマティシティ補正などの採用に より、非線形性が弱い、大きなアクセプタンスと、柔 軟な調整能力を持つ光学系の設計に成功した.ちなみに、現在の β_y^* は、電子リングにおいては、6.5 mm まで、陽電子リングにおいては、5.2 mm まで小さくなっており、KEKBの光学系の優秀さの一端を知ることができる.

なお,ここで忘れてはならないことは,KEKの加 速器研究施設が,この20年以上にわたって開発と改 良を続けてきた,SADとよばれる加速器設計用ソフ トウエアの存在である.このような独自のソフトウエ アがあって,始めて,上記のような独創的な光学系が 実現されたといえる.

6. 結合バンチ不安定性とその克服

KEKBに代表されるBファクトリー加速器の難し さは、もっぱら蓄積電流とバンチ数が大きいことによ っている.高周波加速空洞をバンチが通過するとき に、バンチは空洞中に電磁波を励起する.加速空洞中 では励起された電磁波はなかなか減衰せず、次にやっ てくるバンチは先行するバンチによって励起された電 磁波によってゆすられ、同時に自分自身も空洞中に電 磁波を励起する.ある条件のもとでは、この連鎖が正 のフィードバックとなり、バンチの振動が次第に成長 し、ついにはビームが失われてしまう.この現象を結 合バンチ不安定性という.結合バンチ不安定性におけ る振動の成長速度は蓄積電流に比例するため、KEKB のような大電流蓄積リングでは、この不安定性が非常 に深刻な問題となる.

高周波空洞中に励起される電磁波のうち最も周波数 の小さいものを基本モードといい,それ以外を高次 モードという.基本モードはビームを加速するために 用いられる電磁波であり,加速モードともよばれる.

高次モードにもとづく結合バンチ不安定性を克服す るためには、バンチが通過しても高次モードが励起さ れにくい特殊な高周波空洞を開発すればよい. KEKB においては、この目的のために超伝導単一セル単一 モード空洞と常伝導の ARES 空洞が開発された.

通常の蓄積リングでは,高次モードのみが結合バン チ不安定性を引き起こすのであるが,KEKBのよう な大電流を蓄積する周長の長い加速器では,加速モー ドも結合バンチ不安定性の原因となる.加速モードに 基づく結合バンチ不安定性は非常に強く,この不安定 性を克服できるかどうかが,KEKBの死命を制する といえる.

高次モードにもとづく結合バンチ不安定性のとき は、ビームにより励起された高次モード電磁波を空洞 から取り除いてやればよかったが、加速モードに基づ



図 4 KEKBの超伝導空洞. 超伝導空洞においては常 伝導の空洞において加速電場の強さを制限する空 洞内壁でのエネルギー損失が無視できるほど小さ く,高い加速電場を得やすい.そこで,常伝導空 洞では加速電場が小さくなるために採用できな い、なめらかな空洞形状をとり、高次モードが励 起されにくくすることができる.さらに,空洞に 接続されるビームパイプの径を極限まで大きくす ることにより、加速モードを除くすべての高次 モード電磁波をビームパイプの方向の逃がすこと ができるようになる. このように加速モードだけ が空洞中に保持されるような空洞を単一モード空 洞という. 高次モードはビームパイプの内壁に張 り付けられたフェライトにより吸収され熱に変え られることになる. ニオブで作られた空洞は液体 ヘリウムを溜めた槽の中におかれ、ヘリウム槽を 囲んで断熱真空槽がある.入力結合器は高周波電 磁波を空洞に導く.空洞の共振周波数はチュー ナーによって調整される.

く結合バンチ不安定性の場合は、加速モードがまさに ビームの加速に使われるために、この方法をとること ができないという本質的な困難がある. KEKB にお いては、加速モードによる結合バンチ不安定性を抑え るために、空洞の蓄積エネルギーを大きくする方法を とる. 空洞の蓄積エネルギーがビームによって励起さ れる加速モードのエネルギーに比べて十分に大きけれ ば、ビームの影響は無視できるからである. 蓄積エネ ルギーは空洞中の電場強度の2乗に比例するため, 電場強度の大きい超伝導空洞を使うことによって、蓄 積エネルギーを大きくすることができる. 常伝導空洞 を用いたときには、電場強度を大きくすることは難し く、その代わりに、空洞の有効体積を大きくして蓄積 エネルギーの増加をはかることになる. ARES (AC-CELERATOR RESONANTLY COUPLED WITH ENERGY STORAGE) とはこのような常伝導空洞の



図5 トンネル内に設置された ARES 空洞.常伝導空 洞である ARES では加速空洞を結合空洞を介し て低損失のエネルギー貯蔵空洞に接続することに より,系の有効体積を大きくし,全蓄積エネル ギーを増大させる.ARES も単一モード空洞で なければならず,加速セルに高次モードを取り出 すための導波管が4本取り付けられている.取 り出された高次モードは,導波管の終端にとりつ けられた SiC(シリコンカーバイド)吸収体によ り熱に変えられる.

ことである. ARES では,加速空洞を結合空洞を介 して低損失のエネルギー貯蔵空洞に接続することによ り,系の有効体積を大きくし,全蓄積エネルギーを増 大させる.高次モードを減衰させるためには,ARES も単一モード空洞でなければならず,加速セルに高次 モードを取り出すための導波管が4本取り付けられ ている.取り出された高次モードは,導波管の終端に とりつけられた SiC (シリコンカーバイド)吸収体に より熱に変えられる.

TRISTANでは、世界に先駆けて大規模な超伝導 空洞システムを実用化した. EKBの超伝導空洞は、 世界最高の蓄積電流 1.22 A を達成し、超伝導加速空 洞の大電流応用において世界の最先端を走っている. 図4に KEKBの超伝導空洞を、図5に ARES を示 す.

7. 有限角度衝突

KEKBで、電子と陽電子のバンチは正面衝突では なく、±11 mrad(約±0.7度)という有限の角度を もって衝突する.有限角度衝突の場合は衝突後電子と 陽電子を分離するための偏向電磁石が不要となり、バ ンチ間隔は 0.6 m まで小さくすることができ、蓄積バ ンチ数を 5000 まで大きくできる.また、衝突点近傍 にビーム分離用の偏向電磁石を置く必要がないため



図6 クラブ衝突の概念図. 各リング毎に,衝突点をは さんで一対の超伝導クラブ空洞が設置される.バ ンチは衝突前にクラブ空洞により水平方向に傾け られ,衝突点では,正面衝突する.衝突後もう一 つのクラブ空洞により,元のバンチの傾きに戻さ れる.

に,偏向電磁石から発生する放射光を気にしなくてよいことになり,衝突点付近を大幅に簡略化できることになる.

有限角度衝突においては,粒子のバンチ内の前後方 向の位置(バンチの前,中央,あるいは後部)によっ て相手のバンチから受ける電気的な力が異なることに なり,シンクロベータトロン共鳴が励起されることに なる.

計算機シュミレーションによれば、この程度の有限 角度衝突によるルミノシティの減少は起こらないはず であるが、ビーム衝突は非常に複雑な現象であり、シ ミュレーションを信頼しきるわけにはいかない. 有限 角度衝突でありながら、バンチ同士を正面衝突させる ことができれば、有限角度衝突の利点を保持しながら ビーム衝突に由来するシンクロベータトロン共鳴を回 避することができる. これを実現するものがクラブ衝 突方式である.

クラブ衝突方式²⁰⁾では,衝突点に向かう電子およ び陽電子のバンチはクラブ空洞とよばれる特殊な高周 波空洞によってバンチの長手方向の軸が水平方向に傾 けられ,衝突点では正面衝突をすることになる.衝突 後もう一つのクラブ空洞を通過することにより,傾け られた軸はもとにもどされる.この衝突はあたかも蟹 が横這いをしているようにみえるのでクラブ衝突とよ ばれる.図6にクラブ衝突の概念を示す.

クラブ衝突を実現するためには、クラブ空洞によっ て大きな横方向の蹴りをバンチに与えなければなら ず、非常に強い電場が必要となる. KEKB において は、超伝導クラブ空洞の開発が進行中であり、2006 年には2台のクラブ空洞がリングに設置される予定 である.

-131-



図7 陽電子リングの真空ダクトへ巻かれたソレノイド、陽電子リングの真空ダクトのほとんどにソレノイド巻き線を行うことにより、光電子不安定性によるビーム・サイズの増大を押さえ込むことに成功した。



図8 2001年7月,2001年12月,および2002年2 月における陽電子リングに蓄積された電流を横軸 にとったときの,垂直方向のビームサイズの変 化.2001年夏および2002年1月に行われたソ レノイドの追加の効果が明確に見える.

8. 電子雲不安定性

KEKBの性能を制限する最大の要因は,陽電子リ ングにおける,電子雲不安定性とよばれるビーム不安 定性である.陽電子リングに蓄積された陽電子は偏向 電磁石によって曲げられるときに放射光を発生する. この放射光が真空ダクトの内壁をたたくことで発生し た光電子は,陽電子ビームに引き寄せられ,ビームの 周りに電子雲が形成される.蓄積電流が大きくなり, 電子雲の濃度が高くなると,陽電子ビームがこの電子 雲と相互作用することにより,垂直方向のビーム・サ イズが増大してしまう.

発生した光電子を真空ダクト内壁付近に閉じこめ, 電子雲不安定性を抑制するべく,陽電子リングの真空 ダクトにソレノイドを 800 m にわたって巻く作業が, 2000 年の夏休みに行われた.その後,シャットダウ ンの機会毎にソレノイドを追加する作業が行われてき ており,現在では,可能な場所のほとんどすべてのと ころ(全長では 2300 m)にソレノイドが巻かれてい る.

壁からでてきた光電子は、壁と平行するソレノイド 磁場の磁力線に巻き付くため、壁から離れることがで きず、ビームのまわりに電子雲を形成することができ ない.この対策は、非常に有効であり、ビーム・サイ ズの増大を抑制することができた.この結果、KEKB のルミノシティは、対策開始前の2000年夏に比べて、 2002年7月の段階で、2×10³³ cm⁻²s⁻¹から7×10³³ cm⁻²s⁻¹へ3.5倍に向上した.図7に陽電子リングに まかれたソレノイドの様子を、また、図8に、2001 年7月、2001年12月、および2002年2月に行われ た、陽電子リングに蓄積された電流にともなう垂直方 向のビーム・サイズの変化を示す.ソレノイドの巻か れた長さが長くなるにともない、ビーム・サイズの増 大が抑制されていく様子がはっきりと分かるであろ う.

9. **KEKB**のコミッショニング

KEKBは、予定より早く1998年11月に建設を終 了し、12月からコミッショニング(総合運転)が始 まった.コミッショニング開始当初は、加速器単独で 運転を行ったが、1999年5月1日にはBELLEが衝 突点にロール・インされ、5月25日からは、BELLE をともなった運転が始まった.6月1日には、最初の ハドロン事象の観測に成功した.

KEKBの性能は、1999年と2000年は、前節で述 べた電子雲不安定性のため、性能向上に足踏みが見ら れたが、ソレノイド巻線によるこの不安定性の克服が されてからは、着実に向上し続けた²¹⁾.まず、2002 年4月4日には、ついに、先行していた PEP-II ルミ ノシティを超える、 3.31×10^{33} cm⁻²s⁻¹に達した.そ の後、前節で述べたソレノイドによるビーム・サイズ 増大の抑制と、加速器の調整が進んだことにより、つ いに 2003年5月8日には設計ルミノシティである 1.0×10^{34} cm⁻²s⁻¹を達成した²²⁾.現時点では、ピー ク・ルミノシティは 1.39×10^{34} cm⁻²s⁻¹まで増大し、 BELLE に供給する1日あたりの積分ルミノシティも 数回にわたって 1/fb を超えた.積分ルミノシティ1/ fb とは、 10^{39} cm⁻²のことであり、 1.16×10^{34} cm⁻² s⁻¹というルミノシティを一日の間連続で供給しつづ けることに相当する²³⁾. また、2004年1月以降は、 連続入射モードを実用化することにより、積分ルミノ シティが著しく向上した. 図9に、物理実験開始から 2004年7月までのルミノシティと一日あたりの積分 ルミノシティを示す. この図から KEKB は運転開始 から順調に性能向上を続けていることがわかる. 129 ページに示した表1には 2004年7月末の時点におけ る KEKB の性能がまとめてある. KEKB は、名実と もに世界最高性能を持つ電子陽電子衝突型加速器であ る.

図10に、KEKB加速器の責任者である生出勝宣に よる、KEKBの積分ルミノシティの増加のシナリオ



 図9 1999年6月の実験開始から2004年7月までの、 KEKBのピーク・ルミノシティ、一日あたりの 積分ルミノシティ、HERとLERの蓄積電流、 および BELLEが集積した積分ルミノシティの変 遷を示す.なお、最上段のピーク・ルミノシティ の単位1/nb/sは10³³ cm⁻²s⁻¹に相当する。



図10 生出勝宣による, KEKB 積分ルミノシティの増 加シナリオ.

を示す.近い将来に,1000/fb という積分ルミノシティを得る蓋然性の高さが理解いただけると思う.

PEP-II との競争とB中間子における CP 不変性の破れの発見

米国のサンフランシスコの郊外にある SLAC (スタ ンフォード線形加速器センター) に PEP-II とよばれ る B ファクトリーがあり,2000 年 5 月から BaBar と よばれる測定器による物理実験が始まっている²⁴⁾.

PEP-II も KEKB と同様な,非対称エネルギー2 リング型電子陽電子衝突型加速器であり,9 GeV の 電子と3.1 GeV の陽電子を衝突させる. この加速器 は,SLAC にかって存在した PEP という15 GeV の 1 リング型電子陽電子衝突型加速器のトンネル(周長 2.2 km)中に PEP を改造して建設されたため, PEP -II とよばれている. 表2 に KEKB と PEP-II の比較 を示す.

KEKB と PEP-II は、熾烈な競争を行っているま っただなかにある. PEP-IIは, 1997年7月にま ず, 電子リングが完成し, 1年後の1998年7月に は,陽電子リングも完成した.これに対して,KEKB はようやく 1998 年 11 月に両リングが同時に完成を みた.このため、1999年と2000年は、加速器の性 能では、PEP-II が先行し、KEKB がその後をほぼ半 年の遅れで追うという状態であった. 2001年になっ てからは、PEP-IIの性能が足踏みを続けるなかで、 KEKB の性能は急速に向上し, 2001 年 4 月にはピー ク・ルミノシティにおいて, KEKB が PEP-II を抜 くことになった. 2002年10月には,積分ルミノシテ ィにおいても, KEKB は PEP-II を追い抜いた.図 11に KEKB と PEP-II のルミノシティの変遷を、図 **12**に BELLE (KEKB) と BaBar (PEP-II) が蓄積 した積分ルミノシティの変遷を示す.

2001年の7月, BELLE²⁾も BaBar³⁾の双方とも, B 中間子において CP が破れているという実験結果を,

衣	2	кекв	ع	PEP	-11	の比戦	Ç

	KEKB	PEP-II
Institute	KEK	SLAC
Energy	3.5(e ⁺) x 8.0 (e ⁻) GeV	3.1(e ⁺) x 9.0 (e ⁻) GeV
Circumference	3.0 km	2.2 km
Tunnel	TRISTAN tunnel	PEP tunnel
Construction period	JFY1994-1998	USFY1994-1998
Experiment	BELLE	BaBar
Collision scheme	Finite angle (2 x 11 mr)	Head-on
Design luminosity	10 10 ³³ cm ⁻² s ⁻¹	3 x 10 ³³ cm ⁻² s ⁻¹
Achieved luminosity	13.92 x 10 ³³ cm ⁻² s ⁻¹	9.22 x 10 ³³ cm ⁻² s ⁻¹
Logged luminosity	288/fb	245/fb



図11 実験開始以来の, KEKB と PEP-II のピーク・ ルミノシティの変遷.



図12 実験開始以来の, KEKBの実験である BELLE と PEP-IIの実験である BaBar が蓄積した積分 ルミノシティ.青は BELLE(KEKB)赤は Ba-Bar (PEP-II)を示す.

Physical Review Letters に発表した. 1964年にK中間子における CP の破れが見つかってから 37年にして、始めてK中間子以外で、CP の破れが見つかったことになる. CP の破れの大きさを表す量であるA (CP)の値は、BELLE では、 $0.99 \pm 0.14 \pm 0.06$,またBaBarでは、 $0.58 \pm 0.15 + -0.05$ であり、前者では、99.999%以上で、また後者でも、99.997%以上の確率で、CP 対称性が破れていることになる. 小林益川の理論は、大きな CP 対称性の破れを予言しており、この観測結果を支持するものである²⁵⁾.

この発見は、電子の発見以来の過去100年にわた る素粒子物理学研究において、日本の加速器によって なされた最初の大発見である.トリスタンによって大 きな飛躍を遂げた、日本の高エネルギー物理学と加速 器科学は、KEKBとBELLEにおいて、加速器科学 の先達である米国と堂々と太刀打ちできるまでに成長 を遂げたといえる. KEKBの性能が順調に向上し, BELLEの積分ルミノシティがほぼ運転時間の2乗に 比例して増加し,現時点までに288/fbに達したこと により,BELLEは数多くの物理の結果を得ているが この解説記事の範囲を超えるので,ここでは割愛す る.

11. SuperKEKB

KEKB の性能を大幅に向上し、 2.5×10^{35} cm⁻²s⁻¹ というルミノシティを目指す、SuperKEKB の検討が KEK において進んでおり、すでに Letter of Intent²⁶⁾ が、提出されている. このような高いルミノシティを 達成するためには、第4節で説明したように、 ξ と蓄 積電流を大きくし、 β_y を小さくしなければならない.

この間の計算機の進歩により,ビーム・ビーム効果 の詳しいシミュレーションを行うことができるように なった.最近のシミュレーションは,クラブ衝突を採 用した有限角度衝突において, ξ として 0.14 という 値を達成できる可能性を示唆している.また,ビーム 光学系を工夫することにより, β_y^* を 3 mm まで小さ くすることができるであろう.このとき,エネルギー の高い方のリングに 4.1 A,低い方のリングに 9.4 A を蓄積することにより,2.5×10³⁵ cm⁻²s⁻¹というル ミノシティを達成できることになる.電子と陽電子の どちらをエネルギーの高い方のリングに蓄積するか は,陽電子リングにおける電子雲不安定性と電子リン グにおけるイオン不安定性のどちらがより深刻である かによって決まることであり,決定までには今後の研 究を待たなければならない.

 β_y^* を3mmまで小さくするためには,バンチの長 さも3mmまで短くしなければならない.衝突点にお いてビームを絞ったときに,バンチの形状は,砂時計 の形を持ち,もし,バンチの長さがは, β_y^* の値より 長くなれば,砂時計の端におけるビームサイズの増大 が無視できず,ルミノシティの減少を引き起こすため である.バンチ長が短くなれば,必然的に強い高次 モード電磁波が発生することになる.また,蓄積電流 も増大するために,高次モード電磁波によるヒーティ ングと放電が深刻な問題となると考えられる.現在, この問題に対処するべく精力的な R & D が行われて おり,いずれ解決策が見いだされるであろう.

SuperKEKB が実際に建設されるかどうかは、今後 日本の高エネルギー物理学がどのような方向に進んで いくか、特にリニアコラーダー計画の進展と深くかか わっているが、いずれにしても、今後数年のうちに結 論がでると考えられる.

参考文献および注

- P. Oddone, Proceedings of the UCLA Workshop: Linear Collider and B Factory Conceptual Design, D. Stork, ed., World Scientific, p. 243 (1987).
- 2) K. Abe et al., Phys. Rev. Lett. 87, 091802 (2001).
- 3) B. Auber et al., Phys. Rev. Lett. 87, 091802 (2001).
- 4) Y. Kojima et al., "Superconducting RF Activities at KEK", Proceedings of the 4th Workshop on RF Superconductivity, KEK Report 89–21, pp. 85–96.
- 5) TRISTAN が, 建設を開始する直前に Scientific American 誌の 1980 年 1 月号に掲載された, フェル ミ研究所所長の Robert Wilson の論文, "Particle Accelerators in the World" には,

"The impression should not be given that the only interesting high-energy-physics laboratories are in the U.S. and Western Europe. In Japan a 12-GeV proton synchrotron, has been operating for several years and a 200-GeV synchrotron, TRISTAN, is planned."

と書かれている. あの Wilson にして,日本が加速器 の分野で勃興しつつあることは理解していたが, TRISTANを陽子シンクロトロンであると誤解してい ることがわかる.TRISTANの建設開始以前の世界の 加速器科学の分野における日本に関する認識の度合い を示す典型的な例であろう.ちなみにこの論文の日本 語訳がのった日経サイエンスではこの部分は,

「日本の KEK では 12 GeV 陽子シンクロトロンが数年 来稼動しており, さらに TRISTAN と呼ぶ計画が検 討されている.これは同一のトンネル内に3台のリン グを併設するもので,主に高エネルギー電子陽電子衝 突ビーム実験を目標としている.既設のシンクロトロ ンから入射された陽子は,新しいブースターによって 50 GeV まで加速された後,超伝導磁石からなる陽子 貯蔵リングに転送され,350 GeV まで加速された上で 貯蔵される.(サイエンス 1980 年 2 月号)」 というように正しく直されている.

- 6) K. Tsuchiya, K. Egawa, K. Endo, Y. Morita and N. Ohuchi, "Performance of the Eight Superconducting Quadrupole Magnets for the TRISTAN Low-Beta Insertions", IEEE Trans. Magn. MAG-27 (1991) 1940.
- 7) A. Yamamoto et al., J. Phys. C1 (1984) 1337.
- G. T. Danby et al., "The Brookhaven muon storage ring magnet", Nucl. Instr. and Meth. A457 (2001) 151.
- H. N. Brown et al., g-2 collaboration, Phys. Rev. Lett. 86 (2001) 2227.
- M. Kobayashi and T. Maskawa, Prog. Theor. Phys. 49 (1973) 652.
- F. Abe et al., Phys. Rev. D50 (1994) 2966.
 F. Abe et al., Phys. Rev. Lett. 73 (1994) 225.
- 12) "Proposal for study of B physics by a detector with particle identification and high resolution calorimetry at TRISTAN Accumulation Ring", (KEK Internal 88– 1).
- 13) H. Koiso, Y. Funakoshi, T. Kawamoto, E. Kikutani,

H. Nakayama, H. Ozaki, R. Sugahara and J. Urakawa., "Measurement of the Coherent Beam-beam Tune Shift in the TRISTAN Accumulation Ring", Particle Accelerators 27 (1990) 83–88.

- E. Kikutani, Y. Funakoshi, T. Kawamoto, H. Koiso, H. Nakayama, H. Ozaki, R. Sugahara and J. Urakawa, "Measurement of Luminosity in TRISTAN Accumulation Ring", Particle Accelerators 31 (1990) 171–176.
 J. Urakawa, Y. Funakoshi, T. Kawamoto, E. Kikutani, H. Koiso, H. Nakayama and H. Ozaki, "Performance of the Accumulation Ring e⁺/e⁻ Collider with Beam Seperation at North Interaction Region", Particle Accelerators 31 (1990) 165.
- 14) K. Hirata, E. Keil, "Barycenter motion of beams due to beam-beam interaction in asymmetric ring colliders", Nucl. Instr. Meth. A292 (1990) 156.
- 15) "Accelerator Design of the KEK B-Factory", KEK Report 90–24, March 1991.
- KEKB B-Factory Design Report, KEK Report 95–7, August 1995.
- 17) KEKB B-Factory, Nucl. Instr. Meth. A499, 2003.
- J. H. Christenson, J. W. Cronin, V. L. Fitch and R. Turlay, Phys. Rev. Lett. 13 (1964) 138.
- A. B. Carter and A. I. Sanda, Phys. Rev. D23, 1567 (1981).

I. I. Bigi and A. I. Sanda, Nucl. Phys. B193 (1981) 85.

- 20) クラブ衝突は R. B. Palmer によりリニアコライダーのために提唱され,KEKの生出と横谷が,リング型 衝突型加速器への適用を提案した.
 R. B. Palmer, SLAC-PUB 4707 (1988).
 K. Oide and K. Yokoya, Phys. Rev. A40 (1989) 315.
- 21) Nature の Vol. 403, February 10, 2000 号に, "Stanford accelerator takes lead in race to quantify CP violation" という記事が掲載された. この記事によれば, KEKB は電子雲不安定性を克服できないために性能がでないだろうということであった. 加速器の性能を向上させ,設計値に到達するためには,数年の地道な努力が必要である.本格的な運転開始から半年強しかたっていない時点で,早急な判断をしてはいけないことを示す典型的な例である.
- 22) CERN Courier Vol. 43 No. 6 記事 "KEKB Scales Peak Luminosity", July 2003.
- 23) CERN Courier Vol. 44 No. 6 記事 "B-factory Improvements Deliver 1/fb a Day to BELLE", July 2004.
- 24) PEP-II An Asymmetric B Factory, SLAC-418, June 1993.
- 25) その後 BELLE が蓄積した積分ルミノシティの増大に ともない、A(CP)の測定精度は次第に向上し、2004 年8月に北京にて開かれた高エネルギー物理学国際会 議における測定値は、0.736±0.049である.この値 は、小林益川理論の予言と非常に良く一致する.
- 26) Letter of Intent for KEK Super B factory, KEK Report 2004–4.

付録 ルミノシティと積分ルミノシティの単 位について

ルミノシティとは、衝突型加速器の性能を表す物理 量であり、通常記号Lで表される.ある現象の生成 断面積を σ ,この現象の生成する頻度をNとしたと き、ルミノシティLは

 $N=L\sigma$

によって定義される. 生成断面積 σ の単位は cm², N の単位は s⁻¹ であることから, ルミノシティの単位は cm⁻²s⁻¹ となる.

積分ルミノシティとは、ルミノシティの時間積分の ことであり、衝突型加速器におけるデータ蓄積量に比 例する量である.積分ルミノシティの単位は、cm⁻² であるが、これは生成断面積の単位のちょうど逆数に なっていることから、生成断面積の単位 nb, pb, fb の 逆数を用いて、1/nb, 1/pb, 1/fb と表されることが多 い. ここで b とはバーンとよばれる量である、 10^{-24} cm²を意味する. nb, pb, fb はそれぞれ、b (バーン) の 10^{-9} , 10^{-12} , 10^{-15} のことであり、それぞれ、 10^{-33} cm², 10^{-36} cm², 10^{-39} cm² となる. これから、 1/nb, 1/pb, 1/fb は、 10^{33} cm⁻², 10^{36} cm⁻², 10^{39} cm⁻² となる.

例えば、平均ルミノシティが 1×10^{34} cm⁻²s⁻¹で1 日連続して運転したときの積分ルミノシティは、 1×10^{34} cm⁻²s⁻¹×86400 s = 8.64×10³⁸ cm⁻², すなわち 0.86.4/fb となる.また、平均ルミノシティが 1×10^{34} m⁻²s⁻¹で10⁷ 秒連続して運転したときは(ちなみ に、1年間の秒数は、 3.15×10^7 秒であり、 10^7 秒は ほぼ1/3年に相当する)、積分ルミノシティは 10^{41} cm⁻², すなわち100/fb となる.