## SuperKEKB のマシンパラメー タ ~ナノビーム方式と低エ ミッタンス

## 1. はじめに

KEKB の運転は 2010 年 6 月 30 日の朝、終了した。運転開始は 1998 年の 12 月であったので、約 10 年半の運転であった。この間、KEKB 加速器 はSLACの PEP-II との熾烈な競争に打ち勝って、 世界最高のルミノシティを達成した。ピークルミ ノシティ 2.11×10<sup>34</sup> cm<sup>-2</sup> s<sup>-1</sup>と Belle 検出器が取 得した積分ルミノシティ 1041 fb<sup>-1</sup>は、現在も世界 記録として輝いている。一方、Belle 実験の方は、 B 中間子系の CP 対称性の破れを検出したが、こ の実験結果は 2008 年の小林、益川両氏のノーベ ル物理学賞受賞に貢献した。これ以外にも、Belle 実験は数々の成果を上げている。

この KEKB の成功に基づいて、KEKB を SuperKEKB に改造するプロジェクトが進行中 で、既にその建設が始まっている。予算規模は、 約 300 億円で、2014 年の後半に運転開始の予定 である。SuperKEKB では、KEKB で達成された 世界記録の約40倍のピークルミノシティ 8× 10<sup>35</sup>cm<sup>-2</sup> s<sup>-1</sup>を目指している。Belle 検出器も Belle II へとアップグレードされる。実験としては、小 林益川理論も含まれる素粒子理論の標準モデル では説明できない現象の発見を目的としている。

この講義では、SuperKEKB プロジェクトの全 容を扱うことではできないが、どうやってルミノ シティを上げようとしているのかというアイデ アと、設計上のいくつかのポイント、特に低エミ ッタンスビームを得る方法について解説する。ま た、SuperKEKBの設計パラメータがどうやって 決まっているかについても述べる。

本講義では、ビーム力学の基礎は一応理解し ているものと仮定している。ベータトロン振動や シンクロトロン振動などの基礎的な知識を身に つけたい学習者は、参考文献 [1]、[2]などを参照 していただきたい。

## 2. Nano Beam scheme

## 2.1 ルミノシティの公式

SuperKEKB のルミノシティを KEKB に比べて 大幅に上げるためのアイデアの一つが、Nano Beam scheme (ナノビーム方式) である。このア イデアは、イタリアの Frascati 研究所の P. Raimondi 氏によって、イタリアの SuperB 計画 (SuperKEKB とよく似た計画である) に対して 提唱された[3]ものであり、KEK でも採用してい る。この方式について述べる前に、まずルミノシ ティがどういうパラメータで決まるかについて、 復習しておこう。

まず、高エネルギー実験(特に精密実験)にお いてルミノシティが重要なのは、素粒子反応が起 きる頻度がルミノシティに比例するからである。 すなわち、

$$E_{\rm m} = L \cdot \sigma \tag{2-1}$$

となる。ここで、*Eev*は、ある素粒子反応(例え ばB中間子が生成されるという反応)が起きる頻 度(単位時間内に何回起きるか)であり、σはそ の素粒子反応の断面積である。断面積は、反応の 起こりやすさを表す量であるが、直感的には粒子 と粒子(SuperKEKBの場合は電子と陽電子)が すれ違うときに、どれぐらい近くを通れば反応が 起きるかといういわば的の大きさと考えればイ メージがつかめる。的の大きさであるから、この 量の単位は面積になる。最後に、Lがルミノシテ ィである。単位は以上述べたことから分かるよう に、(/面積/時間)になる。慣例上、ルミノシ ティの単位は cm<sup>-2</sup> s<sup>-1</sup>に取る。ここで重要なこと は、素粒子反応の断面積は自然法則で決まってい て人間の努力では変えられないのに対して、ルミ ノシティの方は人間の努力で高めることができ るということである。このように、精密実験では、 ルミノシティを出来るだけ高くして、よりたくさ んの素粒子反応を起こし、統計を稼ぐことが非常 に重要である。

次にルミノシティが加速器のパラメータを用 いて、どのように表されるかを考えよう。まず簡 単のために、断面積が長方形のビーム同士の衝突 を考えよう (Fig. 1)。ビームは断面形状が水平方 向に  $L_x$ 、垂直方向に  $L_y$  (断面積 S) の長方形で、 長さ  $L_z$ の塊 (バンチ)としよう。このバンチの中 に電子が N個、陽電子が N<sub>4</sub>個含まれるが、簡単

のため、バンチ内に一様に分布しているとしよ う。また、ここでは衝突の間に二つのバンチの形 状は変化しないと仮定する。このとき、例えば一 個の陽電子に乗って電子のバンチとすれ違うと 考えてみよう。反応断面積σのある素粒子反応を 考えると、一個一個の電子の的の大きさがσと考 えられるので、ビームの断面積 S (= $L_x \times L_y$ ) に対して、的の大きさの総計は  $N \times \sigma$ となる。 従って、この一個の陽電子が電子のバンチとすれ 違うときにこの素粒子反応が起きる確率は、(N- $\times \sigma$ /Sとなる。これは陽電子一個についてであっ たが、陽電子全体について考えると、この N+倍に なる。つまり、電子と陽電子のバンチ同士が一回 すれ違うときに、この素粒子反応が起きる回数の 期待値は $(N \times N_{+} \times \sigma)/S$ となる。以上は、バン チ同士の一度のすれ違いについてであったが、単 位時間にこのようなすれ違い(衝突)が f回起こ るとすると、単位時間にこの素粒子反応が起きる 回数は、この*f*倍になる。以上のことから、この 場合のルミノシティは、

$$L = \frac{N_{-}N_{+}}{L_{x}L_{y}}f$$
 (2-2)

となる。この場合は、ルミノシティはバンチの長さ $L_z$ には依らない。

(問:式(2-2)を示せ。)



Fig.1: 直方体バンチの衝突

以上は、ビームの断面積が長方形で、粒子分布 は一様の場合であったが、実際のビームの分布は 水平、垂直両方向にガウス分布(正規分布)であ る。この場合のルミノシティは(2-2)を導出した考 え方を用いて、無限小の矩形領域 dx dy とその領 域における粒子の分布関数を用いて、x-y 平面で 積分することにより、次のルミノシティの公式を 得る。

$$L = \frac{N_{-}N_{+}}{4\pi\sigma_{y}^{*}\sigma_{y}^{*}}f$$
 (2.3)

ここで、**o**<sub>x</sub>\*, **o**<sub>y</sub>\*は衝突点での水平、垂直方向のビ ームサイズで、ガウス分布の標準偏差であり、電 子と陽電子のビームサイズは等しいと仮定した。

(問:式(2-3)を示せ。)

電子と陽電子のビームサイズが異なる場合は、よ り一般的な式

$$L = \frac{N_{-}N_{+}}{2\pi\sqrt{\sigma_{x+}^{*2} + \sigma_{x-}^{*2}}\sqrt{\sigma_{y+}^{*2} + \sigma_{y-}^{*2}}}f \qquad (2-4)$$

を使う必要がある。

#### 2.2 ビーム・ビーム効果

(2-3)もよく使われるルミノシティの式であるが、 もう一つビーム・ビームパラメータを用いた別の 公式もよく用いられるので、次にそれを説明す る。その前にまず、ビーム・ビーム力とその効果 について説明する必要がある。この講義ではビー ム・ビーム効果については、深くは立ち入らない が、必要最小限のことだけは述べておく。ビー ム・ビーム力は相手のビームと衝突点付近ですれ 違う時に感じる電磁力である。すれ違い(衝突) は一瞬であるが、その効果はかなり大きい。これ に対して、ある粒子が自分の属するバンチ全体か ら感じる電磁力(space charge 力という)は、高 エネルギーでは非常に小さい。これは、平行して 同じ方向に走っている二つの粒子の電磁力は、光 速の極限ではゼロになるからである。これは一方 の粒子が作る磁場による力と電場による力は大 きさがほぼ同じで、符号が逆なのでキャンセルす るからである(但し、バンチ内の二つの粒子があ る程度以上近づくと大きくクーロン散乱されて エネルギーが変化し、失われてしまう場合もあ る。これを Touschek 効果という)。ところが、逆 向きに走る粒子同士の場合、磁場による力と電場 による力がキャンセルせずに足し合わせになる

ので、相手のバンチ全体から感じる力は、大きな 力になるのである。このようなビーム・ビーム力 は、ほぼ水平、垂直方向の力、すなわち transverse 方向の力であり、ビームの進行方向の力(これは 主にエネルギー変化になる)は小さい。Fig. 2 に ビーム・ビーム力の例を示す。この例は、水平方 向の力であるが、垂直方向の力も似たような形状 になる。この力は、片方のビームのある粒子が相 手のバンチと衝突点で一回すれ違うときに受け る、水平方向の力である。バンチは進行方向に長 さを持っているので、力を受けるのは衝突点の "点"ではなく、ある長さを持つ"線"になるが、 ここではその線に沿って積分した力と考えれば 良い。この力は、力を受ける粒子の水平方向の角 度変化(蹴り角)で表される。この力は、相手の バンチの多数の粒子の電磁場の平均(平均場)を 表している。相手のバンチの個々の粒子と非常に 近づいた場合は、散乱されたり、素粒子反応が起 きたりして、その粒子がビームから失われること も起きるが、その確率は比較的小さく、ほとんど の場合は、この平均場を感じるだけで相手のバン チとすれ違う。



Fig. 2: 水平方向のビーム・ビーム力。比較のため に、四極電磁石による力(赤い点線)と二極電磁 石による力(緑の点線)も表示されている。

Fig.2 で注意すべきことがいくつかある。まず、 蹴り角は原点で力がゼロになっているが、これは 相手のビーム中心では対称性から言ってゼロに なることは、容易に理解できる。また、横軸は相 手のビーム中心からはかった水平方向のずれで あるが、プラス(マイナス)方向にずれると力は 負(正)で、蹴り戻す方向に力が働く。つまり、 この場合のビーム・ビーム力は引力になってい る。これは、SuperKEKBのように衝突するビー ムの電荷が逆の場合に対応する。陽子と陽子の衝 突の場合のように電荷が同じ場合は、斥力にな る。Fig. 2から分かるように、ビーム・ビーム力 は原点付近では直線に近い。つまり、原点付近(大 まかに言ってビームサイズの大きさσx 程度まで) では四極電磁石による力で近似できる。符号から 言って、その力は収束力である。但し、四極磁石 の場合は、水平方向に収束力の場合は、垂直方向 には発散力になるが、ビーム・ビーム力の場合は、 水平、垂直の両方向とも収束力(SuperKEKBの 場合)または、発散力(LHCなどの場合)となる ことに注意しよう。さて、ビーム・ビーム力は4 極電磁石の力で近似されるが、4極電磁石が存在 すると、よく知られているようにベータトロン振 動数(チューン)の変化が生じる。SuperKEKB の場合、ビーム・ビーム力は収束力であるので、 水平、垂直の両方向とも、チューンは上がる方向 に変化する。垂直方向のチューンの変化量は以下 の式で表される。

$$\xi_{y\pm} = \frac{r_e}{2\pi\gamma_{\pm}} \frac{\beta_{y\pm}^* N_{\mp}}{\sigma_{y\mp}^* (\sigma_{x\mp}^* + \sigma_{y\mp}^*)}$$
(2.5)

ここで、 $\xi_y$ はビーム・ビームチューンシフト、またはビーム・ビームパラメータと呼ばれる。 $r_e$ は電子古典半径、 $\gamma$ はローレンツファクター、 $\beta_y$ は垂直方向のベータ関数を表す。添字の+と・は陽電子、または電子の値であることを表す。また、\*は衝突点での値であることを示している。Fig. 2 でもう一つ重要なことは、原点付近では力が収束力で近似されるが、原点から遠ざかると直線からずれ、非常に非線形であることである。この非線形性などのよって、バンチ電流が増えてくると、ビームサイズが垂直(または水平)方向に増大する現象がよく起こる。この時、(2-5)のビーム・ビームパラメータを衝突する相手ビームのバンチの粒子数 Nの関数で書くと、Fig. 3 のようになる。



Fig. 3: 衝突する相手のバンチの粒子数の関数としてのビーム・ビームパラメータの模式図

Fig.3 から分かるように、衝突する相手のバンチ の粒子数(バンチ電流)が少ない(低い)間は、 ビーム・ビームパラメータは、粒子数に比例して 増える。しかし、この粒子数(バンチ電流)が増 えてくると、ビーム・ビーム効果によりビームサ イズが増え始めて、ビーム・ビームパラメータの 増え方が鈍ってくる。そして、経験上、ある値以 上には上がらなくなる。このビーム・ビームパラ メータに上限がある現象をビーム・ビームリミッ トという。ここで、一つ重要なことは、(2-5)式の ビームサイズは、相手のビームサイズであること である。ここでは、両方のバンチの粒子数(バン チ電流)を比例して増やしていき、両方のビーム のビームサイズがともに増大していくことを、暗 黙のうちに仮定している。ビーム・ビームパラメ ータの最大値は、電子、陽電子のコライダーの場 合は、経験的に大体 0.02~0.1 ぐらいの間に入って いるようである。また、このビーム・ビームパラ メータは、マシンのさまざまなチューニングで、 ある程度改善することも経験的に分かっている。 実際、KEKB におけるビーム・ビームパラメータ は最終的にクラブ空洞も用いて、0.09程度まで増 えたが、この高い値はビーム軌道の微妙な調整な どを24時間体制でずっと続けた成果である。

このように、ビーム・ビーム効果は、一般にル ミノシティの強い制限要因であるので、このビー ム・ビームパラメータを用いたルミノシティの表 式もよく用いられる。以下では、二つのビームの 衝突点でのビームサイズが、水平、垂直の両方向 とも等しいと仮定する。実際のマシンでは、この 仮定は成り立たないことも多いが、簡単のために こう仮定しよう。ビーム・ビームパラメータの式 (2-5)を見ると、ルミノシティの式(2-3)と少し似て いることが分かる。通常、水平方向のビームサイ ズは、垂直方向よりずっと大きいので、(2-5)はビ ームの断面積の逆数にほぼ比例する。従って、ビ ーム・ビームパラメータを見ると、ルミノシティ が推定できる。実際、KEKBの前身のTRISTAN では、ルミノシティを素早く推定するためにこの ビーム・ビームパラメータの測定値が用いられ、 マシンのチューニングに生かされた。(2-5)と(2-3) より、ルミノシティのもう一つの公式が得られ る。

$$L = \frac{\gamma_{\pm}}{2er_{e}} (1+a) \frac{\xi_{y\pm} I_{\pm}}{\beta_{y\pm}^{*}}$$
(2-6)

ここで、*a*は、衝突点での垂直、水平方向のビー ムサイズの比で、通常1に比べて非常に小さい。 また、*I*はビームの全電流で *I=Nef*の関係がある。 複合は同順に取る。ルミノシティは電子のパラメ ータと陽電子のパラメータの二通りで記述され るが、ビームサイズが等しいという仮定が成り立 てば、どちらのビームのパラメータセットを用い ても正しいルミノシティを与える。(2-6)式は、衝 突型加速器のルミノシティの基本式で、ルミノシ ティがほぼ3つのパラメータ、(1) ビーム電流、 (2) ビーム・ビームパラメータ、(3) 衝突点の 垂直方向ベータ関数、だけで決まってしまうこと を表している。

(問:両ビームの衝突点でのビームサイズが等しいと仮定して(2-6)を導け。)

式(2-6)を見ると、ビーム・ビームパラメータが ビーム電流に比例して増える領域では、ルミノシ ティはビーム電流の自乗に比例して増えること が分かる。また、ビーム・ビームパラメータが最 大値に達して一定になっても、ビーム電流を増や すと、電流に比例してルミノシティが増え続ける ことも分かる。また、(2-6)はローレンツファクタ ーを含んでいるので、ビームエネルギーが高いほ

どルミノシティが高くなる傾向があることも分 かる。式(2.3)にはエネルギーは含まれないのに、 このエネルギー依存性はどこからくるのであろ うか?これは、もちろんビーム・ビーム効果に由 来する。式(2-5)の分母にローレンツファクターが 入っているので、エネルギーが高いほど、相手ビ ームの電流値が増えてもビーム・ビームパラメー タは増えにくい。従って、エネルギーが違っても 同じぐらいのビーム・ビームパラメータでビーム サイズの増大が起こり始めると仮定すると、エネ ルギーが高いほど、ビームサイズの増大が起こり にくく、ルミノシティが上がりやすい。実際、電 子、陽電子のコライダーの歴史を見ると、エネル ギーが高いマシンほどルミノシティが高くなる 傾向があることが分かるが、その理由の一つは、 このビーム・ビーム効果にある。次に重要なこと は、ビーム・ビームパラメータが(マシンや他の パラメータによらないと仮定すると)ルミノシテ ィは衝突点の垂直方向のベータ関数 ( $m{eta}_{
m v}^{*}$ ) に逆比 例することである。 $oldsymbol{eta}_y^*$ を小さくすると、衝突点で のビームサイズが小さくなり、(2-3)よりルミノシ ティが上がりそうなことは分かる。しかし、衝突 点でのビームサイズは、

$$\sigma_{v}^{*} = \sqrt{\beta_{v}^{*}\varepsilon_{v}} \tag{2-7}$$

と表され、ベータ関数とエミッタンスの積の平方 根になる。しかし、(2-3)にはベータ関数は現れる が、エミッタンスは現れない。何故このような違 いがあるのだろうか?実は、この違いもビーム・ ビーム効果にある。垂直方向のエミッタンスを小 さくすることによってルミノシティを上げよう とすると、(2-5)式のビーム・ビームパラメータは 大きくなってしまうのに対して、垂直方向のベー タ関数を小さくすると、ビームサイズは小さくな るが、分子にベータ関数があるので、ビーム・ビ ームパラメータはかえって小さくなる。この時、 水平方向のベータ関数も垂直方向と同じ割合で 小さくすると、ビーム・ビームパラメータはベー タ関数を小さくする(絞る)前と変わらない。従 って、ビーム・ビームパラメータが一定と言う条 件下では垂直方向(場合によっては水平方向も)

のベータ関数をどんどん小さくすることによっ て、ルミノシティが上がっていく。このように、 ビーム・ビーム効果が支配的な場合には、衝突点 のベータ関数を絞ることがルミノシティを上げ る常套手段であり、LHCも含めて多くの衝突型加 速器で用いられる手段である。このように、(2-6) 式を用いることにより、(2-3)を見ていたのでは分 からなかったいろいろなことが分かってくる。

(問:2-6に水平方向のベータ関数が入っていない 理由を考えよ。)

#### 2.3 Hourglass(砂時計)効果

前節で、衝突点のベータ関数(特に垂直方向)を 絞ることがルミノシティを上げる常套手段だと 述べたが、その限界は何で決まるのであろうか? その限界を与える効果は一つとは限らないが、中 でも非常に重要なものに hourglass(砂時計)効 果と呼ばれるものがある。この効果は、簡単に言 ってしまうと、ベータ関数の衝突点での値を絞っ て小さくしても、バンチは有限の長さを持ってい るので、ビームの衝突も点ではなくバンチ長程度 の長さを持った線になるが、この範囲内で、ベー タ関数が広がってしまうという効果である。よく 知られているように、衝突点付近でベータ関数 は、衝突点からの距離 s の関数で、

$$\beta_{y}(s) = \beta_{y}^{*} + \frac{s^{2}}{\beta_{y}^{*}}$$
(2-8)

と表される。これは垂直方向であるが、もちろん 水平方向も同様の式で表される。いま、 $\beta_y^*$ がバン チ長 $\sigma_z$ (ガウス分布の標準偏差)と等しいとする と、衝突点からバンチ長離れた場所でベータ関数 は2倍になってしまう。もちろん、ベータ関数を さらに絞れば、Fig. 4 のようにバンチ長程度の範 囲内でのベータ関数の拡がりはさらに大きくな る。



**Fig. 4:** ベータ関数をバンチ長よりさらに絞った 場合のビームサイズ。Hourglass 効果を示す。

この例では、垂直方向のベータ関数をバンチ長の 1/5 程度まで絞っている。このビームサイズの図 が、砂時計(を寝かしたもの)に似ているため、 このようにバンチ長程度で、ビームサイズが広が ってしまう現象を hourglass(砂時計)効果と呼 ぶ。Fig.4 のような状況になると、ベータ関数を 絞ってもルミノシティは上がらない。ルミノシテ ィが上がらない理由は、ベータ関数が(2-8)のよう に変わることによって、(2-7)で計算されるビーム サイズが衝突領域にそって大きくなってしまう ことに加えて、相手のバンチとすれ違う場所のベ ータ関数が大きくなることにより、ビーム・ビー ム効果によりビームサイズの更なる増大が起き やすくなることにもよる。前者のビームサイズの 余分な増大にはよらないルミノシティの低下を、 ルミノシティの geometrical loss (幾何学的ロス) と呼ぶ。この geometrical loss には、この hourglass 効果によるものに加えて、交差角衝突 によるすれ違いに起因するものもある。これらの 効果を加えると、ルミノシティの公式(2-3)は次の ように書き換えられる。

$$L = \frac{N_{-}N_{+}}{4\pi\sigma_{x}^{*}\sigma_{y}^{*}}fR_{L}$$
(2-9)

ここで、 $R_L$ がこれら二つの効果を合わせたルミノ シティの geometrical loss を表すファクターであ る。このように、hourglass 効果と交差角衝突で ルミノシティの公式が変更を受けるが、同様にビ ーム・ビームパラメータの(2-5)式も変更の必要が あり、

$$\xi_{y\pm} = \frac{r_e}{2\pi\gamma_{\pm}} \frac{\beta_{y\pm}^* N_{\mp}}{\sigma_{y\mp}^* (\sigma_{x\mp}^* + \sigma_{y\mp}^*)} R_{\xi\pm}$$
(2-10)

となる。ここで $R_{\xi}$ がビーム・ビームパラメータの geometrical factor であるが、この場合、hourglass 効果によって、ビーム・ビームパラメータは大き くなり、交差角衝突によっては小さくなることに 注意する必要がある。これらのことから、ルミノ シティを表すもう一つの公式 (2-6)も変更され、

$$L = \frac{\gamma_{\pm}}{2er_{e}} (1+a) \frac{\xi_{y\pm} I_{\pm}}{\beta_{y\pm}^{*}} \frac{R_{L}}{R_{\xi}}$$
(2-11)

となる。



Fig. 5: Nano Beam scheme 概念図

以上述べたように、hourglass 効果はルミノシ ティの大きな制限要因である。通常の正面衝突の 場合、垂直方向のベータ関数を絞ってルミノシテ ィが上がるのはその値がバンチ長( $\sigma_z$ )程度まで とされている。これは、シミュレーションや実験 に基づくものであるが、実際、KEKBでもそうな っていることが確かめられた。この程度までであ れば、 $R_L や R_{\xi}$ はそれほど大きなファクターでは なく、せいぜい1~2割ぐらいの変更を与えるフ ァクターであり、粗い議論の場合は無視すること もある。

#### 2.4 Nano Beam scheme

前節では、衝突点のベータ関数(特に垂直方向) を絞ることがルミノシティの常套手段であるが、 hourglass 効果によって、ベータ関数の下限値が バンチ長程度に制限されることを述べた。この制 限を取り除く方法が存在する。この方法が、P. Raimondi 氏によって提案された方式[3]であり、 KEK では Nano Beam scheme と呼んでいる。そ のアイデアの本質的なものは、水平方向に非常に 細いビームを比較的大きな交差角で衝突させる というもので、概念図は Fig. 5 のようになる。 Fig. 5の上の図は、ビーム衝突の様子を上から見 た図で、水平方向に非常に細いビームが比較的大 きな衝突角(2¢c)で衝突している様子を示してい る。その結果、ビームは短い長さLの領域でのみ 衝突する(すれ違う)。基本的なアイデアは、こ の狭い領域Lにフォーカスして垂直方向にビーム を強力に絞り込むということである。正面衝突の 場合は、バンチ長程度までしかベータ関数を絞り 込めなかったのが、この場合は、長さLまで絞り 込めるというところがみそである。Fig. 5の下の 図は衝突を横から見た図であるが、垂直方向のビ ームサイズがLで表される領域から外れたところ では大きく広がっていることがわかる。広がって も、そこでは衝突が起こらないから構わないわけ である。Fig. 5は説明のための概念図であるが、 より詳しい衝突の様子を Fig. 6 に示す。Fig. 6 の 上の図は、Fig. 5と同じものである。このような 交差角衝突の場合、x 方向にローレンツブースト した座標系に移行することがよくやられる。この 系では、x 方向(図の上方向)には、ビームに乗 って移動するので、こちら方向にはビームは移動 しない。従って、この系では真ん中の図のように、 交差角の半分( $\phi_c$ )だけ傾いた二つのバンチが、 図のように傾いたまま衝突することになる。この 時、バンチ内の粒子はバンチの長手方向の位置に 依存して、異なる時間に(x 方向には異なる場所 で)相手のバンチと衝突することになるが、衝突 する場所は進行方向には同じになる。この衝突時 間の違いを無視すると、衝突の様子は進行方向に 分布を射影した一番下の図と同じになることが 理解できるであろう。このように射影した系で考 えると、水平方向の有効ビームサイズが、

$$\sigma_r^{\text{effective}} = \sigma_r \sin \phi_c \qquad (2-12)$$

となり、また、有効バンチ長は、

$$\sigma_z^{\text{effective}} = \sigma_x / \sin \phi_c \qquad (2-13)$$

となることが分かる。 (問: (2-12), (2-13)を示せ。)



このように、Nano Beam scheme では、水平方向 と進行方向のビームサイズが入れ替わるのが特

徴である。この有効ビームサイズを用いて、Nano Beam scheme の場合のルミノシティとビーム・ ビームパラメータの公式を書き下すことができ る。まず、ルミノシティの方は、

$$L = \frac{N_{-}N_{+}}{4\pi\sigma_{z}\sin\phi_{c}\sigma_{y}^{*}}fR_{L}$$
(2-14)

となる。ここで、二つのビームのバンチ長と衝突 点での垂直方向のビームサイズは等しいと仮定 した。次にビーム・ビームパラメータは、

$$\xi_{y\pm} = \frac{r_e}{2\pi\gamma_{\pm}} \frac{\beta_{y\pm}^* N_{\mp}}{\sigma_{y\mp}^* (\sigma_z \sin\phi_c + \sigma_{y\mp}^*)} R_{\xi\pm} \quad (2-15)$$

となる。要するに、水平方向のビームサイズが有 効ビームサイズに入れ替わっただけである。従っ て、ルミノシティのもう一つの公式(2-11)はその まま使える。但し、水平、垂直方向のビームサイ ズの比 a の計算は、有効ビームサイズを用いて行 う必要がある。また、geometrical loss を表すフ ァクターも、Fig. 6 の一番下の図について計算す る必要がある(というより、この射影した系でや らないと geometrical loss factor の計算が非常に 面倒である)。

	KEKB	SuperKEKB	
	(LER)	(LER)	
交差角	±11mrad	$\pm 41.5$ mrad	
$\beta_x^*$	1.2m	32mm	
$\beta_{y}^{*}$	5.9mm	0.27mm	
ε <sub>x</sub>	18nm	3.2nm	
ε <sub>y</sub>	169pm	8.64pm	
$\epsilon_y / \epsilon_x$	0.94%	0.27%	
$\sigma_{x}$ *	147 μm	10.1 µm	
σ <sub>x*</sub> (有効値)	-	249 µm	
$\sigma_{\rm z}$	~7mm	6mm	
σ <sub>z</sub> (有効値)	-	0.24mm	
σ <sub>y</sub>	~1µm	48nm	

Table 1 Nano Beam scheme 関連パラメータ

さて、Nano Beam scheme を用いて hourglass 効果を緩和し、衝突点の垂直方向のベータ関数を 絞るには、(2·13)で示されている有効バンチ長を 短くする必要がある。そのためには、衝突点での 水平ビームサイズを小さくするか、交差角を大き くする必要がある。この二つを比べると、水平方 向のビームサイズを縮めることの方が交差角を 大きくすることより重要である。何故かという と、交差角を大きくすると、(2·15)で表されるビ ーム・ビームパラメータが小さくなり、必要な値 までこのパラメータを大きくできないことがあ り得るからである。また、衝突角が大きいとビー ム・ビーム効果によるシンクロ・ベータ結合が大 きくなって、ビームサイズの増大が起こり易いと いう問題も出てくる。

以上は、概念的なお話であった。次に、 SuperKEKB の設計パラメータを用いて、もう少 し具体的な説明をしよう。Table 1 に Nano Beam scheme に関連するいくつかのマシンパラメータ を示す。ここでは、LER (Low Energy Ring)のパ ラメータのみを示しているが、HER (High Energy Ring)のパラメータもそれほど大きくは 違わない。また、比較のために、KEKBのパラメ ータも示した。この KEKB のパラメータは、Crab 空洞を用いた運転で、実際に達成されたものであ る。Crab 空洞を用いた運転なので、交差角はあ っても実効的には正面衝突である。Table 1 でま ず注目すべきは、バンチ長(σz)である。正面衝 突では、このバンチ長によって、衝突点の垂直べ ータ関数(βy\*)がどこまで、絞れるかが決まって しまう。KEKBの場合、バンチ長は7mm程度で ある。そして、衝突点の垂直ベータ関数は、5.9mm で運転を行っていた。このベータ関数をもっと絞 ることも可能ではあったが、これ以上絞ってもル ミノシティは上がらなかったので、この値で運転 を行っていた。従って、KEKB の衝突点の垂直べ ータ関数の下限は、hourglass 効果で制限されて いた。これが、KEKBのルミノシティの一つの制 限であった。



Fig. 7: シンクロトロン振動の様子

ここで、バンチ長について少し詳しく説明して おく。まず、バンチ長と密接な関係がある量とし て、バンチ内の粒子のエネルギー広がりがある。 バンチ内粒子のエネルギー分布もほぼガウス分 布していて、その標準偏差をGeで表す。このエネ ルギー広がり (Ge) は、よく知られているように、 粒子が放射光を放出することに起因する放射励 起 (radiation excitation) と放射減衰 (radiation damping)の釣り合いで決まる量であるが、二極 電磁石の曲率半径(磁場の強さ)でほぼ決まって しまい、あまり変更の余地がない。(これに対し て、transverse 方向のエミッタンスも同様に、放 射励起と 放射減衰の釣り合いで決まる量である が、こちらは粒子が光子を放出場所の dispersion やベータ関数などの Twiss parameter にも依存 するので、エミッタンスを小さくすることには、 ある程度努力の余地がある。) ビームのエネルギ ー広がりはこのようにして決まるが、エネルギー 広がりが決まると、シンクロトロン振動を通じて バンチ内の粒子の進行方向の分布(バンチ長)が 決まる。Fig. 7 にシンクロトロン振動の様子を表 す longitudinal 方向の位相空間の図を示す。ここ では、 位相空間は reference particle (synchronous particle)とのエネルギーの違い ( $\delta$ ) と reference particle からの時間遅れ(*t*) で表さ れている。ここで重要なことは、位相空間での運 動を表す楕円の縦横の比はws/rで決まるというこ とである。ここで、*ws*はシンクロトロン振動の角 振動数、 $\alpha$ は momentum compaction factor であ

る。従って、エネルギー広がり (*σ*<sub>e</sub>) が与えられ ると、*α*を小さくするか、*ωs*を大きくすることで、 バンチ長を縮められる余地があることが分かる。 但し、ωs はαの平方根に比例するので、結局バン チ長はαの平方根に比例し、ωs に反比例して変わ ることになる。しかし、αを小さくすると、後述 のバンチ長やエネルギー広がりを大きくする microwave instability のしきい値を下げてしま うという問題もある。また、RF 電圧を上げると、 ws を高くすることができるが、その依存性は RF 電圧の平方根に比例するというものであり、やは り大幅にバンチ長を短くすることは現実的では ない。さらに、仮に短いバンチが作れたとしても、 バンチ電流が増えてくると、バンチ長(やエネル ギ広がり)が大きくなってしまうプロセスが存在 する。この講義では詳しくは触れないが、このプ ロセスには二つあって、第一は、potential well distortion と呼ばれるもので、バンチが作る wakefield が RF 電圧の作る potential をゆがめ て、実質的に RF 電圧の収束力を弱めることによ って生じる。もう一つは、microwave instability と呼ばれるもので、やはり longitudinal 方向の impedance によって生じる single bunch instability である。例えば、KEKBのLER は CSR (coherent synchrotron radiation) に よ る impedance のためにこの instability が起こりバ ンチ長とエネルギー広がりが増えるという現象 が観察された(Table 1の KEKB のバンチ長 7mm はこの instability の結果で、低いバンチ電流では 5mm 程度である)。このように、電子貯蔵リング において、短いバンチ長を得るのは限界がある。 その困難の大元には、バンチ内粒子のエネルギー 広がりが放射光放出の効果で決まってしまうと いう問題がある。放射光マシンでも短バンチの要 求があるが、この要求に応えるために、バンチ長 が放射励起と 放射減衰の釣り合いではなく、入 射ビームのバンチ長で決まる ERL (Energy Recovery Linac)を用いる試みがなされつつある。 また、SuperKEKB のように貯蔵電流が極めて高 いマシンでは、仮に非常に短いバンチが何らかの 方法で得られたとしても、短バンチに起因する強

い HOM (Higher Order Mode) loss による各種の ハードウェアの発熱などの問題が深刻になると いう困難もある。

以上のように、実際のバンチ長を縮めて hourglass 効果を避けるのには、限界がある。 SuperKEKB では、バンチ長自体は 6mm と KEKB と同程度であるが、Nano Beam scheme の採用により、有効バンチ長が 0.24mm と非常に 短い値が得られる。このような短い(有効)バン チ長が得られるので、衝突点の垂直方向のベータ 関数の設計値は、0.27mmと非常に小さい値に設 定されている。KEKB の約 1/20 で、目論見通り だとするとこれだけで、ルミノシティが 20 倍に なる計算になる。注意すべきは、この短い有効バ ンチ長を得るために、衝突点での水平ビームサイ ズは KEKB での値より一桁以上小さく取り、ま た交差角も約4倍大きくしていることである。水 平方向のビームサイズ小さくするために、水平エ ミッタンスと衝突点の水平ベータ関数の両方を KEKB と比べて大幅に小さな値に取っている。 この水平エミッタンスと水平ベータ関数を小さ くすることはどちらも重要で、片方だけの努力で は不十分である。SuperKEKBの設計では、まず 状況が許す限り水平エミッタンスを下げる努力 をした上で、水平ベータ関数も小さくする努力を している。交差角を大きくしたことも有効バンチ 長を縮めるのに寄与はしている。次に注意すべき ことは、有効水平ビームサイズは、KEKB での水 平ビームサイズより大きくなっていることであ る。(2-15)で表される垂直方向のビーム・ビーム パラメータの分母が大きくなり、この値を大きく しにくくなる。また、分子の垂直ベータ関数は KEKB に比べて大幅に小さくなるので、この意味 でもビーム・ビームパラメータは小さくなる(但 し、分母の垂直ビームサイズにも垂直ベータ関数 が平方根の形で含まれるので、ビーム・ビームパ ラメータはベータ関数の平方根に比例になる)。 後述するように、KEKB と SuperKEKB でビー ム・ビームパラメータはほぼ同じで、またバンチ 内の粒子数もそれほどは変わらない。従って、 SuperKEKB で KEKB と同じ値のビーム・ビー

ムパラメータを実現するためには、垂直エミッタ ンスを小さくするしかない。Table 1 に示されて いるように、SuperKEKBでは、垂直エミッタン スは絶対値でも非常に小さく、また水平方向と垂 直方向のエミッタンス比(通常カップリングと呼 ばれる)も KEKB に比べて非常に小さくする必 要がある。その結果、衝突点での垂直方向のビー ムサイズは約 50nm と非常に小さくなるが、ビー ムサイズをはかる単位がミクロン(µm)からナノ メータ(nm)になる。これがこの新しい衝突方 式が、Nano Beam scheme(ナノビーム方式)と 呼ばれる理由である。以上、Nano Beam scheme を実現するためのパラメータの条件について述 べた。要するに、low beta(低ベータ)、low emittance(低エミッタンス)である。

以上、Nano Beam scheme の概要と、この方式 を採用した場合のパラメータの選択について解 説した。低エミッタンスを実現する方法は、次章 で解説する。また、次次章で SuperKEKB のパラ メータ全般について概説する。しかし、その前に 次節で、Nano Beam scheme と対になってよく宣 伝される Crab Waist scheme について説明する。

#### 2.5 Crab Waist scheme

Crab waist scheme は、Nano Beam scheme と同 じく、P. Raimondi 氏によって提案されているも のである。導入の主な目的は、Nano Beam scheme で必要なかなり大きな交差角によって引 き起こされる悪い効果を軽減することである。 Fig. 8 に Crab Waist scheme の説明図を示す。 Nano Beam scheme の説明図と同じくビームを 上から見た図であるが、ここではバンチは非常に 長いとして、一部だけを描いている。また、ロー レンツブーストした系ではなく、実験室系であ る。ビームはこの場合、 $\pm 1\sigma_x$ の線で表されてい る。電子ビームが陽電子ビームとすれ違う(相互 作用する)領域の長さが表示されているが、その 長さは、

$$L_{\rm cross} \cong \frac{\sigma_{xp}^*}{\phi_c} \tag{2-16}$$

である。この長さは、(2-13)で示されている陽電 子の有効バンチ長である。ここで、Fig. 8 と Fig. 6 の真ん中の図を比べると、Fig. 8 の方が Fig. 6 の 真ん中の図より、交差角が二倍大きい(2¢)ので、 相手ビームと相互作用する長さが半分になるよ うに見えるかもしれない。しかし、実際はそうで はないことに注意しよう。つまり、Fig. 8 では時 間が経っても図の形が変わらないのに対して、 Fig. 6 の真ん中の図では両方のビームがお互いに 近寄ってきて衝突するので、相互作用する領域が 静止図で見たものの半分になるからである。



さて、(2-16)の長さがβy\*より長くならないよう にするのが、hourglass 条件である。そうしない と、電子がベータ関数の大きなところで、相手ビ ームとすれ違って、ビーム・ビーム効果でビーム サイズの増大が起こりやすくなる。これは既に述 べたことである。しかし、交差角がある場合は、 これに加えて、x 方向にオフセットを持って相手 とぶつかる粒子は、ベータ関数がずれたところで 相手ビームとぶつかることを考慮する必要があ る。ベータ関数の最小値(これを waist(腰)という) は、図に示されているように、s=0、すなわち衝 突点でビームの進行方向と垂直な線上に並んで いる。交差角がある場合、x 方向にオフセットを 持った粒子は、waist からずれたところで相手ビ ームとぶつかることになる。どれぐらい waist か らずれるかというと、 $\pm 1\sigma_x$ のオフセットで、ず れが図に示されているように、

$$\Delta s_{\text{waist}} \simeq \frac{\sigma_{xe}^*}{\phi_c} \tag{2-17}$$

程度になる。(2-16)に似ているが、こちらは自分 のビームのサイズを含む式である。これがもう一 つの hourglass 効果と呼ぶべきものであり、x 方 向にオフセットを持った粒子に対しては、通常の hourglass 効果に、この新しい hourglass 効果が 加わることになる。この第二の hourglass 効果は、 x 方向のオフセットに依存するために、ビーム全 体に対する効果の大きさの見積もりが難しい。通 常、ビーム・ビームシミュレーションで効果を見 積もる。但し、この第二の hourglass 効果を避け る方法が存在する。これが、Crab Waist scheme である。この方法は、要するに Fig. 8 に書かれて いるように、waist の線を相手ビームの軌道中心 に合うように回転させることである。つまり、x オフセットに応じて waist の位置を変えることで ある。x オフセットに応じて waist をずらすには、 六極電磁石を用いる。六極電磁石は水平方向にず れたところをビームが通ると、四極電磁石の成分 を感じるので、これが可能である。二台の六極電 磁石を衝突点の両側において、衝突点で waist を ずらすとともに、x オフセットを持った粒子に対 する線形オプティックスのずれをこのペアの六 極電磁石の間に局所化するように配置される。 Crab Waist が成り立つためのよりくわしい条件 については、Appendix A で説明されているので、 参照して頂きたい。

この Crab Waist はイタリアの SuperB 計画に 関して提案されたものであるが、SuperKEKB の 場合も検討されている。しかし、少なくとも SuperKEKB の場合については、Crab Waist を 実現するための六極電磁石の影響で、ダイナミッ クスアパーチャーが非常に狭くなり、必要なビー ム寿命が確保できそうにないことが分かった。 SuperB 計画の場合にはそういう結果は報告され ていないが、その違いがどこから来るのかは、今 のところ分かっていない。なお、Crab Waist schemeはNano Beam schemeのマシンだけでな く、従来の有限角度衝突のマシンでも、ルミノシ ティに対して効果があるといわれている。イタリ アの Frascati 研究所の DAΦNE は、KEKB と同 じく±11mrad の交差角を持つコライダーである が、Crab Waist scheme をデモンストレートする ために、実際に Crab Waist scheme を導入し、あ る程度ルミノシティが向上した。また、シミュレ ーションでは KEKB でもルミノシティ向上の可 能性があるという結果が出たので、導入を検討さ れたが、やはりダイナミックスアパーチャーが大 幅に減少するというシミュレーション結果が出 て、導入を断念したという経緯がある。Crab Waist scheme のルミノシティに対する影響は、

マシンパラメメータによる。現在の SuperKEKB のマシンパラメメータを用いたビーム・ビームシ ミュレーションでは、Crab Waist がもし可能な らルミノシティは約 10%上昇することが示され ている(Fig. 9)。



**Fig. 9:** SuperKEKB でのビーム・ビームシミュレ ーション (strong-weak モデル)。Crab Waist を 用いる場合と用いない場合の比較を示す。

また、Crab Waist はルミノシティに直接寄与し なくても、入射ビームが水平振動している場合 に、Nano Beam scheme ではロスし易いのを防ぐ 効果や衝突点での x-y カップリングなどのエラー のルミノシティ劣化への影響を弱める等の効果 も期待できる。但し、Crab Waist を用いると、 ビームの衝突する場所を正確に設計値に合わせ ないと waist がずれてしまう等の困難もあり、よ いことばかりではない。

## 3. 低エミッタンスビーム

SuperKEKB の特徴の一つは、低エミッタンスで ある。この節では、低エミッタンスビームを得る 方法について述べる。まず、エミッタンスに関連 する公式について述べるが、詳細な式の導出は他 の教科書 [1][2] に譲り、本講義ではエミッタンス がどういうメカニズムで決まるかの物理的イメ ージについて解説することに主眼を置く。

#### 3.1 エミッタンスの公式

前節でも述べたがエミッタンスを決める(あるい は生み出す)物理的過程は放射光の放出である。 電子貯蔵リングにあっては、これが唯一の過程で ある。例えば、あるエミッタンスを持ったビーム を電子貯蔵リングに入射すると、放射減衰のため に入射されたビームのエミッタンスという記憶 はいずれ消え去って、リングのパラメータのみで 決まるあるエミッタンスに落ち着くのである。

従って、エミッタンスを考える上での第一歩 は、放射光の放出過程を調べることである。電子 (陽電子)が磁場中で単位時間に放出する放射光 のパワーは、古典電磁気学の教科書に見られるよ うに、以下の式で与えられる。

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^2 r_e c^3}{\left(mc^2\right)^3} E^2 B^2$$
(3-1)

つまり、粒子のエネルギーの二乗と磁場の二乗に 比例する。この比例関係は記憶するに値する。あ る電子貯蔵リングでビームを加速したとしよう。 その場合、磁場はビームのエネルギーに比例して 強くしていかなければならないので、個々の粒子 の放出する放射光のパワーはエネルギーの4乗 に比例して強くなっていく。次に、ベータトロン 振動の放射減衰(radiation damping)について 述べる。ある粒子が放射光を放出すると、エネル ギーは変化するが、その粒子の位置と角度は直接 は変化しない(Fig. 10)。これに対して、放射光 放出で失ったエネルギーは RF 空洞で補われる必 要がある。この加速のとき、粒子の位置は変化し ないが、角度は減る方向に変化する(Fig. 11)。 この変化を粒子の位相空間で書くと、Fig. 12 のよ うになる。これが、放射減衰の主なメカニズムで ある。つまり、放射減衰はビーム加速によって生 じるものであり、線形加速器における断熱減衰 (adiabatic damping)と原理は同じである。粒子 がリングを一周する間に失うエネルギーを U<sub>0</sub> と すると、ベータトロン振動の放射減衰の減衰時間 (指数関数的に減衰する振動振幅が 1/e になる時 間)は、

$$\tau_{\beta} = 2\frac{E}{U_0}T \tag{3-2}$$

となる。ここで、*E*は粒子のエネルギー、また *T* はリングを一周する時間(周回時間)である。ま た、シンクロトロン振動の減衰時間は、

$$\tau_{\varepsilon} = \frac{E}{U_0}T \tag{3-2}$$

となる。つまり、放射光を出す量だけで減衰時間 が決まる。これらの式も記憶に値する式である。 覚え方は、シンクロトロン振動の減衰時間をリン グの周回数で表すと、それがビームエネルギーと Uoの比になることということである。ベータトロ ン振動の減衰時間は、その2倍である。また、あ る特定のマシンでエネルギーを変えると、放射光 のパワーはエネルギーの4乗で増えるので、放射 減衰時間はエネルギーの3乗に逆比例する。



Fig. 10: 放射光の放出時の座標の変化



Fig. 11: RF 空洞での加速時の粒子の座標の変化



Fig. 12: RF 空洞での加速時の粒子の座標の位相 空間での変化

次は、放射励起であるが、その準備として放射光 のスペクトルについて述べる。相対論的な電子が 放出する放射光のスペクトルは、

$$F(\omega) = \frac{P}{\omega_c} S\left(\frac{\omega}{\omega_c}\right)$$
(3.3)

で与えられる。ここで、 $F(\omega)d\omega$ は、磁場中を運動 する電子によって単位時間に放出される、 $\omega$ と  $\omega+d\omega$ の間の周波数を持った放射光のパワーであ る。 $\omega$ に、critical frequency と呼ばれ、次の式で 定義される。

$$\omega_c = \frac{3}{2} \frac{c\gamma^3}{\rho} \tag{3-4}$$

ここで、*p*は軌道曲率半径である。また、Sは、

$$S(\xi) = \frac{9\sqrt{3}}{8\pi} \xi \int_{\xi}^{\infty} K_{5/3}(\xi) d\xi \qquad (3-5)$$

で定義される。ここで、 $K_{5/3}$ は、modified Bessel function である。また、

$$P = \int_0^\infty F(\omega) d\omega \tag{3-6}$$

となるように、Sを規格化している。Fig. 13 にSを $\xi$  (=  $\omega/\omega_c$ )の関数としてプロットした。



Fig. 13: 放射光のスペクトル

後で見るように、放射励起は放射光が光子として 量子化されて放出されることによって生じる。で は、電子が磁場中を運動するときに、単位時間に どれぐらいのエネルギーの光子をどれぐらいの 数放出するのであろうか?これは、(3-3)式と光子 は $\hbar\omega$ のエネルギー量子として放出されることを 用いると簡単に求まる。ここで、電子が単位時間 にエネルギーが  $u \ge u+du$ の間にある光子を n(u)du 個放出するとする。すると、

$$n(u)du = \frac{F(u/\hbar)du/\hbar}{u}$$
(3-7)

となる(問:これを示せ)。従って、

$$n(u) = \frac{P}{u_c^2} G\left(\frac{u}{u_c}\right)$$
(3-8)

となる。ここで、

$$G(\xi) = \frac{1}{\xi} S(\xi) \tag{3-9}$$

$$u_c = \hbar\omega_c = \frac{3}{2} \frac{\hbar c \gamma^3}{\rho} \tag{3-10}$$

と置いた。ucは critical energy と呼ばれる。Gも Fig. 13に示されている。(3-8)が電子の放射光(光 子)放出の基本式で、この式よりいくつかの興味 ある量が計算される。以下に、結果のみを記して おく。まず、磁場中で電子が単位時間に放出する 光子の総数は、

$$N_{p} = \int_{0}^{\infty} n(u) du = \frac{15\sqrt{3}}{8} \frac{P}{u_{c}}$$
(3-11)

となる。次に、放出される光子のエネルギーの平 均値は、

$$\left\langle u\right\rangle = \frac{8}{15\sqrt{3}}u_c \cong 0.308u_c \qquad (3-12)$$

で与えられる。また、放射励起の計算では次の量 が必要になる。

$$N_p \left\langle u^2 \right\rangle = \int_0^\infty u^2 n(u) du \qquad (3-13)$$

この量は、単位時間に放出される光子のエネルギ ーの二乗の和の期待値を意味するが、

$$N_p \left\langle u^2 \right\rangle = \frac{55}{24\sqrt{3}} u_c P \cong 1.32 u_c P \qquad (3-14)$$

となる。放射減衰はPのみで決まったが、放射励 起の方は $u_c$ にも依存することに注意しよう。ここ で、 $P \ge u_c$ について、実用的な単位系で計算する ための式を書いておく。

$$P[\text{GeV/s}] \approx 4.23 \times 10^3 \frac{E^4[\text{GeV}]}{\rho^2[\text{m}]}$$
 (3-15)

$$u_c[\text{keV}] \approx 2.22 \frac{E^3[\text{GeV}]}{\rho[\text{m}]}$$
 (3.16)

さて、以上で必要な準備ができたので、放射励 起の過程の説明に入る。既に述べたように、電子 が磁場で曲げられて放射光を放出する際に、電子 のエネルギーは変化するが、電子の位置と角度は 変化しない。従って、放射光放出は transverse 方向の運動とは無関係にも見えるが、そうではな い。すなわち、dispersion がゼロではない場所で エネルギーが変化すると、そのエネルギーに対応 する閉軌道は、元のエネルギーの閉軌道とは異な るので、(放射光を放出する前はベータトロン振 動せずに閉軌道上を運動していたとしても)新し い閉軌道の周りでベータトロン振動を始めるこ とになる。これが、放射励起の素過程である。Fig. 14 にこの過程の概念図を示す。





以下水平方向のみを考えるが、垂直方向に dispersion があり、電子がその場所で放射光を放 出すれば、同様に垂直方向の放射励起が生じる。 Dispersion  $\eta_x$ , その傾きが $\eta_x$ の場所で電子がエ ネルギーuの光子を放出すると、閉軌道がずれる ために、以下の量のベータトロン振動が励起され る。

$$\Delta x_{\beta} = \eta_x \frac{u}{E} \tag{3-17}$$

$$\Delta x'_{\beta} = \eta'_x \frac{u}{E} \tag{3-18}$$

となる(問: これを示せ)。ここで考えるべきこ とは、この放射励起による Courant-Snyder invariant

$$W_{x} = \gamma_{x} x^{2} + 2\alpha_{x} x x' + \beta_{x} {x'}^{2}$$
(3.19)

の変化である。この量は、ベータトロン振動をしている限りでは不変量(invariant)であったが、 放射光を放出する場合はもはや不変量ではあり 得ない。(3-17)、(3-18)による $W_x$ の変化は、

$$\begin{split} \Delta W_{x} &= \\ 2 \left( \gamma_{x} x_{\beta} \Delta x_{\beta} + \alpha_{x} x_{\beta} \Delta x_{\beta}' + \alpha_{x} x_{\beta}' \Delta x_{\beta} + \beta_{x} x_{\beta}' \Delta x_{\beta}' \right) \\ &+ \left( \gamma_{x} \Delta x_{\beta}^{2} + 2 \alpha_{x} \Delta x_{\beta} \Delta x_{\beta}' + \beta_{x} \Delta x_{\beta}'^{2} \right) \end{split}$$

$$(3-20)$$

となる(問: これを示せ)。この式の右辺を次の ように二つに分けて扱おう。  $\Delta W_D =$   $2(\gamma_x x_\beta \Delta x_\beta + \alpha_x x_\beta \Delta x'_\beta + \alpha_x x'_\beta \Delta x_\beta + \beta_x x'_\beta \Delta x'_\beta)$   $\Delta W_E = \gamma_x \Delta x^2_\beta + 2\alpha_x \Delta x_\beta \Delta x'_\beta + \beta_x \Delta x'^2_\beta$ (3-22)

 $\Delta W_E$ は、二次の微小量であり、通常であれば $\Delta t$ を充分小さくとれば他の一次の微小量に対して 無視できるはずである。もしも、放射光の放出が、 時間的に連続して行われ、従って、電子のエネル ギーが連続的に変化する場合、これは全く正し い。しかし、実際は、電子による放射光の放出は、 量子論に従う確率過程であり、電子は、あるエネ ルギーを持った光子を、確率的に、しかもほぼ瞬 時に放出するのである。即ち、電子による放射光 放出は、時間的に連続して起こるのではなく、時 間的に飛び飛びに起こり、その時放射光は、光子 というエネルギーの塊として放出されるのであ る。(そして、電子がどの時間に光子を放出する か、また、どれだけのエネルギーの光子を放出す るかは、確実には予言できないのであって、我々 が知りうるのは、それらが起こる確率のみであ

る。)この様に、光子が時間的に飛び飛びに、放 出される場合、 $\Delta W_E$ は、 $\Delta t \rightarrow 0$  でも他の一次の微 小量に対して無視できない値を持つ。そして、実 際この $\Delta W_E$ の項により放射励起が生じるのであ る。なお、 $\Delta W_D$ は放射減衰時間に対する補正を与 える(damping partition number を変化させる) ものであ、その効果は(3-29)で表される。(3-17)、 (3-18)の変化による $\Delta W_E$ は、

$$\Delta W_E = \left(\gamma_x \eta_x^2 + 2\alpha_x \eta_x \eta_x' + \beta_x \eta_x'\right) \left(\frac{u}{E}\right)^2$$

(3-23)

となる(問:これを示せ)。ここで、

$$H = \gamma_x \eta_x^2 + 2\alpha_x \eta_x \eta_x' + \beta_x \eta_x' \qquad (3-24)$$

で定義される量を導入する。この H は、 Courant-Snyder invariant  $W_x$ において、x, x'を  $\eta_x \geq \eta_x'$ で置き換えたものであり、特に名前はつ いていないが、エミッタンスの計算ではよく用い られる基本的な量である。次に、(3-23)による放 射励起の平均変化率を計算する必要がある。その ためには、(3-23)を全てのエネルギーの光子つい て足し合わせ、またリング一周で積分し、周回時 間 Tで割ればよい。すなわち、

$$\frac{dW_E}{dt} = \frac{1}{T} \oint \frac{H}{E^2} \left[ \int_0^\infty u^2 n(u) \, du \right] \frac{ds}{c} \quad (3-25)$$

となる。この積分を計算すると、

$$\frac{dW_E}{dt} = 2C_{\gamma} \frac{U_0}{ET} \frac{\gamma^2}{\oint \frac{ds}{\rho^2}} \oint \frac{H}{|\rho^3|} ds \qquad (3-26)$$

が得られる。ここで、

$$C_{\gamma} = \frac{55}{32\sqrt{3}} \frac{\hbar}{mc} \tag{3-27}$$

と置いた。ここで、(3-26)はリングが決まると、 定数になることに注意しよう。すなわち、放射励 起によって、W<sub>x</sub>は直線的に増加する。以上で、 放射励起によるW<sub>x</sub>の変化率が求まった。放射減 衰の項と合わせると、

$$\frac{dW_x}{dt} = -\frac{U_0}{ET}(1-D)W_x + \frac{dW_E}{dt}$$
(3-28)

が得られる。ここで、**D**はこれまで述べなかった が、

$$D = \frac{\oint \eta_x \left(\frac{2K}{\rho} + \frac{1}{\rho^3}\right) ds}{\oint \frac{1}{\rho^2} ds}$$
(3-29)

で定義される量であり、 $\Delta W_D$ より生じる。ここで、 Kは四極電磁石のK値であるが、進行方向に積分 していない値であることに注意。また、

$$J_{\rm r} = 1 - D$$
 (3-30)

で定義される damping partition number もよく 用いられる。Dは、粒子のエネルギーが変わった ときに感じる磁場の違いの効果を表現する量で あるが、Dがゼロからずれると放射減衰時間も変 化し、

$$\tau_{\beta} = \frac{2}{J_x} \frac{E}{U_0} T \tag{3-31}$$

となる。また、シンクロトロン振動の放射減衰時 間も変化し、

$$J_{s} = 2 + D \tag{3-32}$$

を用いて、

$$\tau_{\varepsilon} = \frac{2}{J_{\varepsilon}} \frac{E}{U_0} T \tag{3-33}$$

となる。通常1に非常に近い垂直方向の $J_y$ を加えて、これらを damping partition number と呼ぶ。 そう呼ばれる理由は、

$$J_x + J_y + J_\varepsilon = 4 \tag{3-34}$$

という関係が成り立ち、Dを通じて、放射減衰の 強さを、これら3方向でどう分配するかをこれら の数値が決めるからである。Combined 型の電磁 石を用いない場合は、Dは通常ゼロに近いが、RF 周波数をわざと中心値から外すと、四極電磁石が Combined 型電磁石の役割を持つことになり、Dが大きく変化する。この方法で、放射減衰時間を 変えたり、エミッタンスを変化させることも原理 的には可能である。さて、いよいよエミッタンス を与える式の導出が近づいた。平衡状態の $W_x$ の 値は、放射減衰と放射励起の釣り合いで決まる。 (3-28)の右辺をゼロと置くことにより、平衡状態 での $W_x$ は、

$$W_E^{eq} = \frac{2C_{\gamma}}{J_x} \gamma^2 \oint \frac{H}{\left|\rho^3\right|} ds \, / \oint \frac{ds}{\rho^2} \tag{3-35}$$

となる。この値はある粒子に対する確率的な期待 値である。そして、バンチ内の粒子の分布が定常 状態に達している時は、この期待値が粒子平均に なる。エミッタンスは Courant-Snyder invariant の粒子平均の 1/2 になるから、

$$\varepsilon_x = \frac{W_E^{eq}}{2} = \frac{C_{\gamma}}{J_x} \gamma^2 \oint \frac{H}{|\rho^3|} ds / \oint \frac{ds}{\rho^2}$$
(3-36)

となる。

#### 3.2 低エミッタンスビームを得る方法

前節でエミッタンスを決める過程について、立ち 入って説明した。(3·36)によって、エミッタンス が決まるから、ここから出発して議論を進めれば いいと思われる。しかし、長々とエミッタンスが 決まる過程を説明したのは、物理的イメージを示 したかったためである。エミッタンスを下げる方 法についても、この物理的イメージに基づいて考 えると分かりやすい。エミッタンスは、放射励起

と放射減衰の釣り合いで決まる。従って、エミッ タンスを下げるためには、放射励起を弱くするか 放射減衰を強くするかの方法がある。まず、放射 励起を弱くするには、(3-23)から考えると、光子 のエネルギーを下げるか、Hの積分を小さくする かの方法がありそうなことが分かる。また、放射 減衰を強くするには、リングにウイグラー電磁石 を設置して、放射光の放出を増やせば Pが増え、 (3-2)より放射減衰時間が短くなる。但し、新たに 放射光を出すので、その放射励起でエミッタンス が増える効果を減らす努力が必要である。もう一 つ、damping partition number  $J_x$ を大きくすれ ば、原理的にはエミッタンスが小さくできる。以 下では、以上の4つの方法について、主に SuperKEKBの設計とどう関係があるかについて 述べる。

#### 3.2.1. 光子のエネルギー分布

放射励起は、放出する放射光が光子という形で量 子化されていることに起因する。もし、放射光放 出が連続的で、一度に放出される放射光のパワー が(*At*→0の極限で)ゼロに近づくと仮定すると、 放射励起は起こらない。逆に、光子のエネルギー 分布が高いエネルギー方向にずれれば、放射励起 は強くなる。これは、(3·17)、(3·18)を見ても分か ることである。放出光子のエネルギーを下げるに は、二つの方法がある。第一は、二極電磁石の磁 場を弱くすることである。(3·36)において、全て の二極電磁石が同じ曲率半径を持ち(磁場が同じ で)、磁場分布がハードエッジだと仮定すると、

$$\varepsilon_x = \frac{C_\gamma}{J_x} \frac{\gamma^2}{2\pi\rho^2} \oint_{Bend} H \, ds \tag{3-37}$$

となる(問: これを示せ)。ここで、Hの積分は 二極電磁石の中のみで行う必要がある。従って、 磁場を弱くする(曲率半径を大きくする)ことで、 エミッタンスが下げられることが分かる。ここ で、一つ注意すべきことは、この方法では放射励 起が弱くなるが、放出する放射光のパワーが減る ことによって、放射減衰も弱くなることである。 しかし、(3.36)のエミッタンスは、このことも織

り込み済みである。もう一つ注意すべきことは、 (3-37)からエミッタンスは曲率半径の2乗に反比 例するように見えるが、そうではない。つまり、 曲率半径を小さくする(磁場を弱くする)と二極 電磁石の長さを長くする必要があるので、 Hの積 分区間がその分長くなる。従って、Hの積分が積 分区間の長さに比例するという粗い近似では、エ ミッタンスは曲率半径に反比例して減少する。ま た、粒子が一周あたりに放出する放射光の全パワ ーは二極電磁石の曲率半径に逆比例して弱くな る(問:これを示せ)。KEKB から SuperKEKB へのアップグレードにあたって、低エミッタンス 化が求められているが、Fig. 15 に示すように LER では二極電磁石の長さを長くして、磁場を弱 くすることによってエミッタンスを下げるとい う設計になっている。しかし、HER ではこの方 法は使えない。既に KEKB において、HER の二 極電磁石は長く(HER の二極電磁石は TRISTAN リングで使用されたものの再利用である)、それ 以上長くする空間的スペースがないからである。

放出光子のエネルギーを下げることによっ て放射励起を弱くするもう一つの方法は、ビーム エネルギーを下げることである。これも、(3-36) より直接、エミッタンスはビームエネルギーの二 乗に比例して変わることが分かる。もちろん、ビ ームエネルギーを下げると放射減衰は弱くなる。 放射減衰時間はビームエネルギーの3乗に比例 して短くなるが、他方放射励起は(3-14)、(3-15)、 (3-16)、(3-25)を用いてエネルギーの5乗に比例し て強くなるのである(問:このことを確かめよ)。 しかし、マシンの設計において、ビームエネルギ ーは別の条件から決まっていることが多く、エミ ッタンスのコントロールをビームエネルギーで 行うことはまずない。KEKB から SuperKEKB への移行において、ビームエネルギーは、3.5GeV (LER)、8.0GeV (HER)から 4.0GeV (LER)、 7.0GeV (HER)へ変更になった。この変更は、主 に LER の Touschek 寿命と intra-beam scattering の問題を軽減するためであったが、こ れに伴って、HER のエミッタンスは減少し、LER のエミッタンスは増大する方向に働く。

以上、放射光の光子のエネルギーを変えてエミ ッタンスを下げる二つの方法を述べたが、考えて いるのは、磁場中で荷電粒子が曲げられて放射光 を放出するという単純な過程なので、(CSR のよ うな特殊な効果を除いて)磁場と粒子のエネルギ ーだけで過程が決まってしまい、これら以外に放 出光子のエネルギーを変える方法はない。



**Fig. 15:** KEKB(下)と SuperKEKB(上)の LER の アーク部のラティス。SuperKEKB では、二極電 磁石の長さが4倍以上長くなることに注意。

#### 3.2.2. Hの積分

放射励起を弱くしてエミッタンスを下げるもう 一つの方法は、(二極電磁石中の) H の積分を小 さくすることである。

#### FODO セルラティス

ここでは、まずアーク部の構造が伝統的な FODO セルの場合を考える。以下の取り扱いは、文献[4]

によった。ここで、F は収束四極電磁石 (Focusing Quadrupole 以下 QF)、D は発散四極電磁石 (De-focusing Quadrupole 以下 QD)、0 の所に は、二極電磁石を配置したセルであり、アーク部 は基本的にこの構造がずっと繰り返すようなも のである。その際、Twiss parameter ( $\beta, \alpha, \gamma$ )や dispersion 関数 ( $\eta$ ) も、周期的に繰り返すよう に設計する。このように周期構造を利用すると、 長い距離をビームを発散させることなく簡単に 輸送できる。また、電磁石の種類が少なくなるの で、電磁石の設計、製作、磁場測定などが簡単に なる。さらに、セルの同じ種類の電磁石の強さは 同じになるので、一台の電源で多くの電磁石に電 流を供給できるというメリットもある。このよう な理由から、従来の多くの加速器で、FODO セル が用いられてきた。例えば、KEKBの前身である TRISTAN MR や TRISTAN AR (現 PF-AR) で も、FODO セルが採用された。しかし、KEKB や SuperKEKB では後述のように別のタイプの 構造のラティスを用いている。ここでは、まず FODO セルの場合のエミッタンスについて述べ る。単純な FODO セルについて考えることによ って、(3-36)を見ていたのでは、分からなかった ことが見えてくるだろう。



Fig. 16: FODO セルの概念図

FODO セルにおいて、Twiss parameter が周期的 になるためには、QF と QD の強さがある条件を 満たしている必要がある。まず、リングの各点で Twiss parameter が与えられたとき、ある二点間 の transfer matrix はよく知られているように、

$$M_{12} = \begin{pmatrix} \sqrt{\frac{\beta_2}{\beta_1}} (\cos \mu + \alpha_1 \sin \mu) \\ -\frac{1 + \alpha_1 \alpha_2}{\sqrt{\beta_1 \beta_2}} \sin \mu + \frac{\alpha_1 - \alpha_2}{\sqrt{\beta_1 \beta_2}} \cos \mu \\ \sqrt{\beta_1 \beta_2} \sin \mu \\ \sqrt{\frac{\beta_1}{\beta_2}} (\cos \mu - \alpha_2 \sin \mu) \end{pmatrix}$$
(3.38)

で与えられる。ここで、 $\mu$ は二点間の phase advance(位相の進み)である。この二点が、FODO セルの始まりの点と次のセルの始まりの点であ り、且つ周期解が存在する場合、これらの二点で は Twiss parameter は同じになっているはずで ある。従って、

$$M_{cell} = \begin{pmatrix} \cos\mu + \alpha \sin\mu & \beta \sin\mu \\ -\gamma \sin\mu & \cos\mu - \alpha \sin\mu \end{pmatrix}$$
(3-39)

となる(問: これを示せ)。

ここで、Fig. 16 のような FODO セルを考える。 このセルは、二極電磁石の真ん中から始まって、 二極電磁石の真ん中で終わる。簡単のため、thin lens (薄肉レンズ)で考える。このとき、1 セル の transfer matrix (水平方向)は、

$$\begin{split} \mathbf{M}_{cell} &= \mathbf{M}_{L/2} \mathbf{M}_{QD} \mathbf{M}_{L} \mathbf{M}_{QF} \mathbf{M}_{L/2} = \\ & \left(\begin{array}{ccc} 1 & L/2 \\ 0 & 1 \end{array}\right) \left(\begin{array}{ccc} 1 & 0 \\ k_{d} & 1 \end{array}\right) \left(\begin{array}{ccc} 1 & L \\ 0 & 1 \end{array}\right) \\ & \left(\begin{array}{ccc} 1 & 0 \\ -k_{f} & 1 \end{array}\right) \left(\begin{array}{ccc} 1 & L/2 \\ 0 & 1 \end{array}\right) \\ & = \left(\begin{array}{ccc} 1 + K_{d} / 2 - 3K_{f} / 2 - K_{d}K_{f} / 2 \\ (K_{d} - K_{f} - K_{d}K_{f}) / L \end{array}\right) \\ & L \left(2 + 3K_{d} / 4 - 3K_{f} / 4 - K_{d}K_{f} / 4\right) \\ & 1 + 3K_{d} / 2 - K_{f} / 2 - K_{d}K_{f} / 2 \end{array}\right) \end{split}$$
(3-40)

となる(問: これを示せ)。

ここで、 $k_d$ ,  $k_f$ は QD, QF の K 値で、 $K_d = k_d L$ ,  $K_f = k_f L$  と置いた。 $M_{cell}$ の trace から

$$\cos \mu_x = 1 + K_d - K_f - K_d K_f / 2 \qquad (3-41)$$

同様に、垂直方向を考えると、

$$\cos\mu_{v} = 1 + K_{f} - K_{d} - K_{d}K_{f} / 2 \qquad (3-42)$$

となる(問:これらを示せ)。周期解が存在する ためには、これらの位相の進みが実数であること が要求される。つまり、

$$-1 < 1 + K_d - K_f - K_d K_f / 2 < 1$$
  
-1 < 1 + K<sub>f</sub> - K<sub>d</sub> - K<sub>d</sub> K<sub>f</sub> / 2 < 1 (3-43)

となる。これらの条件を満たす $K_d$ ,  $K_f$ を図示する と、Fig. 17 のようになる。これが、よく知られ たいわゆるネクタイ図である。



(3-39)と(3-40)より、セルの入り口の Twiss parameter が、以下のように求まる。

$$\alpha = -\frac{K_d + K_f}{2\sin\mu}$$

$$\gamma = \frac{-K_d + K_f + K_d K_f}{L\sin\mu}$$

$$\beta = \frac{L(2 + 3K_d / 4 - 3K_f / 4 - K_d K_f / 4)}{\sin\mu}$$
(3-44)

(問:これを示せ)。ここで、二極電磁石は Twiss parameter には寄与しないという近似を用いてい ることに注意。次に、セルの入り口の dispersion 関数を求めよう。ここでも二極電磁石に対して薄 肉近似を用いる。これは、二極電磁石を二つに分 け、キック角の2の厚さゼロのものが二つ並んで、 二極電磁石の真ん中に存在するという近似であ る。まず、dispersion はエネルギーがずれた粒子 の軌道を表すことに注意しよう。軌道であるの で、dispersion は通常のビーム軌道に対する transfer matrix を用いて、伝搬が求まる。但し、 二極電磁石があると、新たに dispersion が発生す るので、その分を足していく必要がある。従って、 セルの中の dispersion は、前のセルから伝搬して くるものと新たにセル中で発生するものとの和 として計算される。周期条件より、セルの先頭の 点での dispersion が、セルの終わりの点(次のセ ルの先頭の点)の dispersion と等しいという式を 立てると、

$$\begin{pmatrix} \eta \\ \eta' \end{pmatrix} = \mathbf{M}_{\text{cell}} \begin{pmatrix} \eta \\ \eta' \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} \eta_{\text{cell}} \\ \eta'_{\text{cell}} \end{pmatrix} \quad (3-45)$$

となる。ここで、 $\eta_{cell}$ ,  $\eta'_{cell}$ は、セル中で発生する dispersion で、上述の薄肉近似を用いると、

$$\begin{pmatrix} \eta_{\text{cell}} \\ \eta_{\text{cell}}' \end{pmatrix} = \mathbf{M}_{\text{cell}} \begin{pmatrix} 0 \\ \theta/2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 \\ \theta/2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 \\ \theta/2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 1 & L/2 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ k_d & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & L/2 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ \theta \end{pmatrix}$$
(3-46)

となる(問: これを示せ)。(3-45)より、

$$\begin{pmatrix} \eta \\ \eta' \end{pmatrix} = \left(\mathbf{I} - \mathbf{M}_{\text{cell}}\right)^{-1} \begin{pmatrix} \eta_{\text{cell}} \\ \eta'_{\text{cell}} \end{pmatrix} \quad (3-47)$$

となる。(3-46)より求めたセル中で発生する dispersion を用いて、(3-47)を解くと、

$$\begin{pmatrix} \eta \\ \eta' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{L\theta}{2(1-\cos\mu)} \left(4+K_d-K_f-\frac{K_dK_f}{4}\right) \\ \frac{\theta}{2(1-\cos\mu)} \left(K_d+K_f\right) \end{pmatrix}$$
(3-48)

が求まる。次に計算したいのは1セルあたりの H の二極電磁石中での積分である。ここで、文献[5] に従って、Hの二極電磁石中での積分は、二極電 磁石の入り口の H の値にその二極電磁石の長さ をかけたものにほぼ等しいという近似を用いる。 (3-48)で(近似的に) 求めた dispersion はセルの 入り口(または出口)の値で、二極電磁石の真ん 中の値である。また、ここでの Twiss parameter は(3-44)で求まっている。従って、二極電磁石を 二つに分けて、半分の二極電磁石の入り口での H は、

$$H = \gamma \eta^2 + 2\alpha \eta \eta' + \beta \eta'^2 \qquad (3-49)$$

より計算される。ここで簡単のために、 $K_d = K_f = K_f = K_f$ とすると、

$$\cos\mu = 1 - K^2 / 2$$

$$K = 2\sin\frac{\mu}{2}$$
(3-50)

となる。これらを用いて、また(3-44)と(3-48)より (3-49)を求めて、二極電磁石の長さ( $L_B$ )の半分 をかけることにより、セルの先頭から始まる長さ  $L_{B/2}$ の二極電磁石中のHの積分が

$$\int_{L_B/2} Hds = \frac{LL_B\theta^2}{2} \frac{1 - \sin^2\frac{\mu}{2} + \frac{1}{8}\sin^4\frac{\mu}{2}}{\sin^3\frac{\mu}{2}\cos\frac{\mu}{2}} \quad (3-51)$$

と求まる。次に今計算した 1/2 の二極電磁石の残 り半分での Hの積分は、逆方向に積分することに より、(3-51)と同じになることが示せる(逆方向 に粒子を走らせると η'の符号が逆転するが、αの符 号も逆転し H の値は変わらない)。またセル中の もう一つの二極電磁石中の Hの積分は、今計算し た二極電磁石での積分と同じになることが、対称 性から示せる。従って、セル全体での Hの積分は、 (3-51)の4倍で、

$$\int_{\text{cell}} Hds = 2LL_B \theta^2 \frac{1 - \sin^2 \frac{\mu}{2} + \frac{1}{8} \sin^4 \frac{\mu}{2}}{\sin^3 \frac{\mu}{2} \cos \frac{\mu}{2}} \quad (3-52)$$

となることが分かる。また、セルあたりの二極電 磁石の蹴り角は 2 $\theta$ だから、リング全体のセル数は ( $2\pi/2\theta$ ) =  $\pi/\theta$ となる。従って、リングの二極電磁 石を含むセル全部での H の積分は、(3-52)の $\pi/\theta$ 倍となる。(3-37)を用いてエミッタンスを計算す ると、

$$\varepsilon_{x} = \frac{C_{\gamma}}{J_{x}} \gamma^{2} \frac{L}{L_{B}} \theta^{3} \frac{1 - \sin^{2} \frac{\mu}{2} + \frac{1}{8} \sin^{4} \frac{\mu}{2}}{\sin^{3} \frac{\mu}{2} \cos \frac{\mu}{2}} \quad (3-53)$$

となる(問:これを示せ)。この式を見ると、セ ル長(2L)と二極電磁石の蹴り角(θ)を変えず、 二極電磁石の長さ(LB)だけを変えると、LBに逆 比例してエミッタンスが小さくなることが分か る。これは、Fig. 15 に関連して既に述べたことで ある。次に、二極電磁石の磁場の強さは変えずに、 アーク部のセル数を変えることを考える。する と、セル数に逆比例してセル長(2L)、二極電磁 石の長さ ( $L_B$ )、および二極電磁石の蹴り角 ( $\theta$ ) が小さくなる。この時、セルあたりの位相の進み (µ) も変えないようにすると仮定すると、エミッ タンスは、二極電磁石の蹴り角(θ)の3乗に比例 して変化する。つまり、セル数の3乗に逆比例し て、エミッタンスは小さくなる。では、この3乗 依存性はどこから来るのであろうか?まず、磁場 の強さを保ったまま一つ一つの二極電磁石の長 さを短くすると蹴り角( $\theta$ )も小さくなり、(3-48) から分かるように、二極電磁石で発生する dispersion  $i \theta$ に比例して小さくなる。従って、 Hの値は、 $\theta$ の二乗に比例して変化する。これで

3乗依存性の2乗が説明できるが、あと1乗はど こから来るのであろうか?これは、より直接セル 長に依存するものである。すなわち、セル長を短 くしてセルあたりの位相の進みを保存すると、平 均のベータ関数の値は小さくなる(位相の進みは βの逆数の積分であることに注意)。つまり、セル 数を増やすと、セル中の収束力が強くなる。その 結果、セル中で dispersion (*ŋ*) が発生する二極 電磁石でのγの値が大きくなり、発生した dispersion の H への寄与が小さくなる。実際に、 (3.52)よりセル当たりの Hの積分は、セル長(の 1/2の) Lに比例することが分かる。このように、 セル数を増やしてセル長を短くすることは、低エ ミッタンスビームを得るのに有効な方法の一つ である。SuperKEKB では、HER の方は上述し たように、二極電磁石の長さを長くして低エミッ タンスを得るやり方が使えないので、セル数を増 やすやり方を採用することが検討されたことが ある。しかし、主に建設コストの問題から、この やり方の採用は見送られた。

次に、FODO セルの場合、位相の進み( $\mu$ )を 変えることによっても、エミッタンスを変化させ ることができる。(3-53)において、 $\mu$ を含む項を微 分して最小値を与える $\mu$ の値を求めると、

$$\mu \simeq 145.4 \deg$$
 (3-54)

となる。さらに、TRISTAN MR のパラメータ (2L = 16.12m,  $L_B$  = 5.86m,  $E_{\text{beam}}$  = 8GeV,  $\theta$  = 0.0237646rad) を入れてグラフを書くと、



**Fig. 18:** 薄肉近似を用いた TRISTAN MR のエミ ッタンスの計算値(8GeV)

となる。最小値は、1.3nm 程度であるが、SAD を用いた正確な計算では、この値の2倍ぐらいに

なり、その程度の誤差がある。TRISTAN MR は、 高エネルギー実験モードでは、アーク部のセルの 位相の進みは 60°/60° (水平/垂直) であった が、試験的に行われた放射光利用モードでは、 90°/90°で運転された。これはもちろん、低エ ミッタンスにするのが目的である。さらに位相の 進みを増やせば、さらに低エミッタンスにできる が、(ここでは詳しくは述べないが) クロマティ 補正の問題も出てくるので、この値に留めてい る。また、ここで計算したのはアーク部のセルで 生じるエミッタンスについてである。TRISTAN MR ではウイグラー電磁石を用いていたので、ア ーク部だけではエミッタンスは決まらないこと にも注意する必要がある。TRISTAN の放射光利 用モードでは、ウイグラー電磁石の場所での dispersion を下げることによりエミッタンスを多 少下げて運転していた。セルの位相の進みを増や すとエミッタンスが下がる理由は、やはりセル中 の収束力が強くなってベータ関数の値が小さく なり、二極電磁石で発生する dispersion の  $H \sim$ の寄与が小さくなることである。

FODO セルは、従来の加速器では多く用いら れたが、最近の加速器、特に低エミッタンスが重 要なマシンで用いられることはなくなった。低エ ミッタンスの放射光利用を目的としたマシンで は、DBA (Double Bend Achromat) や TBA (Triple Bend Achromat) と呼ばれるラティスを 用いることが多い。これらは Achromat と言われ るように、セルの入り口と出口で dispersion がゼ ロになるように設計される。DBA では、最初の二 極電磁石で発生した dispersion が二番目の二極 電磁石で消えるように設計されるので、二つの二 極電磁石は dispersion の立ち上がりと立ち下が りの場所にあり、dispersion はかなり小さくなる。 従って、二極電磁石の中での Hの積分が小さくな り、低エミッタンスが得られる。TBA の場合は、 DBA と同様の二極電磁石に加えて第三の二極電 磁石をセル中央に配置し、その二極電磁石の場所 での dispersion も小さくなるようにする。これら のラティスについては、本講義では扱わないの で、興味がある学習者は文献[4]などで学習してい ただきたい。

#### 2.5πセルラティス

KEKB では、2.5 πセルラティスと呼ばれる非常に 特殊なラティスが採用され、SuperKEKB でも基 本的な変更はなく踏襲されている。このラティス は KEK オリジナルのものであり、現在までのと ころ、他のマシンで採用されたことはない。 $2.5\pi$ セルは、 $90^{\circ}$  ( $\pi/2$ ) FODO セルを5つ結合し、 10台の二極電磁石を4台に集約したものと説 明される。



Fig. 19 に 2.5 πセルの構造を示す。この例は、 KEKBのHERであるが、SuperKEKBではHER のアーク部のラティスはほとんど変更されない ので、これは SuperKEKB の HER と思ってもよ い。4台の二極電磁石のうち、二台はセルの両端 近く、もう二台はセル中央付近に配置され、TBA のラティスにやや似て二極電磁石の場所では dispersion が小さくなるように dispersion のバン プ作られるようになっている。従って、低エミッ タンスが可能である。セル中の四極電磁石の数は 13台(左右対称で7自由度)であるが、これらの 自由度は、セルあたりの位相の進みを 2.5 πに保つ ことに加えて、dispersion バンプの形を変えるこ とにより、エミッタンスと momentum compaction factor (α) を広範囲で変更するのに も用いられる。Fig. 20 に dispersion バンプの形 を変えてエミッタンスコントロールを行うやり 方を示す。これ例は、KEKBのLERである。主 に、二極電磁石での dispersion の値の違いによ り、上の図では $\varepsilon_x = 10$ nm、下の図では 36nm と 変化させることができる。また、momentum compaction factor ( $\alpha$ )も広い範囲で可変である。 但し、αは

$$\alpha = \frac{1}{C} \oint \frac{\eta}{\rho} ds \tag{3-55}$$

で計算される量であり、二極電磁石の中での dispersionの積分であるので、エミッタンスと相 関がある。



**Fig. 20: KEKB LER** でのエミッタンスコントロール



**Fig. 21:** 2.5 $\pi$ セルラティスによるエミッタンス( $\epsilon_x$ ) と momentum compaction factor ( $\alpha$ )の可変範囲。 赤 (図の下): SuperKEKB LER、緑 (図の上): SuperKEKB HER

Fig. 21 に 2.5πセルラティスによるエミッタンス  $(\varepsilon_x)$ と momentum compaction factor ( $\alpha$ )の可変範 囲を示す。この例は、SuperKEKBのLER(赤、 図の下)とHER(緑、図の上)である。LERの 方がエミッタンスの下限値が小さいのは、上述の ように二極電磁石の長さを変更したためである。 ここで、momentum compaction factor について 注意すべきことは、図から分かるようにエミッタ ンスと違い符号が負にもなりうることである。実 際、KEKB では momentum compaction factor の符号を変えてマシンスタディを行い、その性能 を調べた。但し、実用運転で negative αのラティ スが用いられることはなかった。このように、2.5*π* セルラティスを用いると、セルあたりの位相の進 みを変えることなく、広い範囲でエミッタンスを 変化させることができ、下限の値はかなり小さく できる。一方 HER の方は、KEKB と同じラティ スでは、2.5πセルラティスの可変範囲の下限値で も、エミッタンスがやや大きすぎるので、既に述 べたようにセル数を増やすことで、エミッタンス を下げることが検討された。しかし、コストなど の理由からこの案は、採用されなかった。その代 わり、以下に述べるように、KEKB では HER に は存在しなかったウイグラー電磁石を設置し、エ ミッタンスをさらに下げることが計画されてい る。一方、LER の方は、KEKB 時代から多数の ウイグラー電磁石を用いてきたが、SuperKEKB でも RF 空洞増設のために多少数が減るが、やは り多数のウイグラー電磁石を設置し、放射減衰時 間を減らすとともに、エミッタンスを下げるのに も用いられる。

エミッタンスの制御と並んで重要なのは、 momentum compaction factor の制御である。 KEKBの運転で重要だったのは、αの絶対値をあ る程度小さくすることであった。これは一つに は、Fig. 7に関連して説明したように、αの値を 小さくすることは、バンチ長を短くすることにつ ながるからである。前章で詳しく述べたように、 通常バンチ長の値で衝突点でのβyの値の下限が決 まっていて、この値がルミノシティに直結する。 KEKBはSLACのPEP-IIとの熾烈なルミノシテ ィ競争を演じたが、PEP-II では伝統的な FODO セルを用いていたので、αの値をそれほど自由に は変更できないという問題があった。最終的に は、PEP-II でもセル当たりの位相の進みを 60 度 から90度に変えることで、ある程度小さいαの値 が達成されたが、それでも得られたバンチ長は 9mm 程度と、KEKB より長い値であった。KEKB が PEP-II との競争に勝った理由はいくつかある と思うが、非常にフレキシブルなこの 2.5πセルラ ティスの採用によるところも大きいと思う。αを 小さくすべきもう一つの理由は、シンクロトロン チューン (vs) を小さくしたいことによる。KEKB の長期間にわたる運転の経験から、ルミノシティ を上げるためには、水平方向のチューン(vx)を 半整数に出来るだけ近づけることが非常に重要 であることが分かった。その際、 $(2v_x + v_s = 整数)$ の共鳴線が非常に強く、ダイナミックアパーチャ ーの減少によるビーム寿命の低下のためこの線 の近くでは運転ができず、この共鳴線が水平方向 のチューンをどこまで半整数に近づけるかを決 めていた。従って、*vs*を下げることにより、より 半整数に近づけることになり、ルミノシティも上 がることになる。この意味でも、2.5πセルラティ スはルミノシティに貢献したと思われる。

2.5πセルラティスに関して、もう一つ述べてお く必要があるのは、クロマティ補正に関してであ る。Fig. 19の1セル中に六極電磁石は4台存在す る。うち2台の SF(収束六極電磁石)はペアに なっていて、同じ強さで励磁される。また、他の 二台の SD(発散六極電磁石)は、次のセル(ま たは前のセル)の別の SD とペアになっていて、 ペアになる六極電磁石はやはり同じ強さで励磁 される。また、ペアの間の transfer matrix は、

$$-I' = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ m_{21} & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & m_{42} & -1 \end{pmatrix}$$
(3-56)

となるように設計される。この-I のお陰で、六極 電磁石の非線形成分がペア内でキャンセルされ ることになり、六極電磁石の非線形成分によるダ イナミックアパーチャーの減少が防げる。但し、 エネルギーがずれた粒子に対しては、-I の条件が ずれてキャンセルが悪くなり、エネルギー方向の ダイナミックアパーチェーが狭くなりがちであ る。これを補うために、六極電磁石の全てのペア の強さを独立にして自由度を増やしてクロマテ ィ補正を行って、エネルギー方向のダイナミック アパーチャーを確保するというのがこの方式の 特徴である。

#### 3.2.3. 放射減衰を強くする

既に述べたように、放射減衰を強くしてエミッタ ンスを下げる方法には二つあるが、以下でそれら について考えよう。

#### ダンピングウイグラー(damping wiggler)

これまでは、二極電磁石としてビーム軌道を閉じ させるためのものだけを考えてきた。これらの電 磁石の蹴り角の和は軌道が閉じるという条件か ら  $2\pi$  rad になる。二極電磁石はこの軌道を閉じ させるため以外にも様々な目的で用いられるが、 エミッタンスに特に大きく影響するのは、ウイグ ラー電磁石である。ウイグラーは通常直線部に設 置されるが、短い周期でビームを(通常)左右に 振って (ウイグルさせ) 大量の放射光を発生させ るものである。ウイグラーは、放射光利用マシン で、挿入型光源として用いられる場合もあるが、 高エネルギー実験用のマシンでは、その目的は放 射減衰時間の短縮と、エミッタンスコントロール である。KEKB LER では、Nikko と Oho 直線部 に大量のウイグラーを設置した。これらの直線部 は、TRISTAN 時代にはビームを高エネルギー (>30GeV) に加速するために多数の RF 空洞が設 置されたが、KEKBでは必要な RF 空洞の台数が 減ったため、空いたスペースにウイグラーが設置 された。Fig. 22 に KEKB LER のウイグラー電磁 石の設置の様子を示す。



**KEKB LER** のウイグラー電磁石は、磁場の強さ は(従って $\rho$ も)、アークの二極電磁石と同じであ り、磁極長の和は(設計値では)96m で、アーク

の二極電磁石の和とほぼ同じであった。磁場の強 さが同じなので、ウイグラーの励磁でビームのエ ネルギー広がりが変化することはない。次に、放 射減衰時間はウイグラーの磁極長の和がアーク 部の二極電磁石とほぼ等しいため、約半分になる (問: これを示せ)。Fig. 22 にウイグラーの詳細 が示されているが、一つの FODO セルの間に合 計24台のウイグラー電磁石が設置されていた。 両端を除いて、二台ずつが同じ極性で励磁され る。ウイグラーの周期は約2mである。この場合、 dispersionのピークは約10mmになり、アーク部 よりかなり小さい。これは、二極電磁石の極性を 交互に逆転させているためである。ウイグラー電 磁石を用いた場合も、エミッタンスは(3-36)で与 えられるが、少し書き直して、

$$\varepsilon_{x} = \frac{C_{\gamma}}{J_{x}}\gamma^{2} \frac{\int \frac{H}{|\rho^{3}|} ds + \int \frac{H}{Wiggler} \frac{H}{|\rho^{3}|} ds}{\int \int \frac{ds}{\rho^{2}} + \int \frac{ds}{Wiggler} \frac{ds}{\rho^{2}}}$$
(3.57)

となる。KEKB LER の場合、分母の二つの項は ほぼ等しい。分母がほぼ二倍になったので、分子 の H の積分の項でウイグラーでの積分がアーク 部の二極電磁石での積分より小さければ、エミッ タンスは下がる。Fig. 22 で見て取れるように、ウ イグラーでの dispersion はかなり小さいので、エ ミッタンスはかなり下がる。どれぐらい下がるか は、アーク部での Hの積分との兼ね合いになる。 このように、ウイグラー部での dispersion はかな り小さくできるが、わざとアーク部から dispersion を漏らして、dispersion を大きくする こともできる。その場合、エミッタンスを大きく することも可能である。エミッタンスを小さくす る目的で用いられるウイグラーをダンピングウ イグラーと呼ぶが、KEKB ではそれほどは小さい エミッタンスが要求されなかったので、ウイグラ ーの主な目的は放射減衰時間を短くすることで あった。また、HER はもともと放射減衰時間が 短く、ウイグラーを用いた場合の LER とほぼ同 じであったのと、設置場所もなかったので、ウイ グラーは用いられなかった。

SuperKEKB の LER では、ビームエネルギ ーが KEKB の 3.5GeV から 4.0GeV に上がったこ とに加えて、ビーム電流が約二倍必要なことの両 方で、RF 空洞の数を増やす必要がある。そのた め、KEKBでウイグラーを設置していた場所を一 部 RF 空洞用に明け渡す必要がある。その結果、 ウイグラーの磁極長の総量が約 96m から約 84m に減少する。従って、その分放射減衰時間が長く なる。また、ウイグラーの周期を減らして dispersionをさらに下げることを考える。



Fig. 23 に SuperKEKB の LER のウイグラーの配 置図を示す。KEKBのウイグラー電磁石は、磁極 を二つ持つ double pole のものであった。 SuperKEKB でもこれらは再利用するが、これら に加えて single poleのものと half poleのものを 新作し設置する。配置は、図でも示されているよ うに、half pole -> double pole (黄色) -> single pole -> double pole(黄色) -> half pole の順にな る。また、KEKB では両端を除いて、pole が二つ 続けて同じ極性になるようにしていたが、 SuperKEKB では pole 一つずつ極性切り替える。 こうすることによって、ウイグラーの磁場の周期 が KEKB の半分になる。その結果、Fig. 23 から 分かるように、dispersion のピークの値が、KEKB の約半分の 5mm 程度になる。SuperKEKB では、 アーク部の H の積分を可能な限り小さくなるよ うに、二極電磁石での dispersion を小さくするよ うにチューニングするので、(3-57)の分子のウイ グラーからの積分をできるだけ小さくしないと、 ウイグラーのエミッタンスへの効果が小さくな るのである。LER では、既に述べたアーク部の二 極電磁石長さを長くすることとこのように設計 されたダンピングウイグラーの効果で、エミッタ ンスを 1.9nm 程度に下げることができる。しか し、バンチ電流が設計値まで増えると、 intra-beam scattering の効果でエミッタンスは

3.2nm 程度まで増えてしまう。これが、LER の エミッタンスの設計値である。次に、HER であ るが、2.5πセルラティスの dispersion のチューニ ングで到達できる最小のエミッタンスは 5.3nm 程度である。できれば、さらに下げたいので、 SuperKEKB では HER にもダンピングウイグラ ーを設置することが計画されている。HER は KEKB ではビームエネルギーが 8.0GeV であった が、SuperKEKB では 7.0GeV に下がるため、Oho 直線部の一部区間を RF 空洞用からウイグラー用 に転用できる。この区間に LER から取り払われ たウイグラーを設置する予定である。



Fig. 24: SuperKEKB LER のウイグラー電磁石

Fig. 24に SuperKEKBのHERのウイグラーの配 置図を示す。図に示されているウイグラーを設置 可能な10区間のうち、6区間は LER のウイグ ラーを転用することで埋め尽くすことができる。 この区間のウイグラーの効果で、エミッタンスは 5.3nm から 4.6nm まで下げることができる。残 り4区間を埋めるには、ウイグラーを新作する必 要があるが、この区間を埋めるとエミッタンスは 4.3nm までさらに下げることができる。現在の SuperKEKBの設計では、4.6nmをエミッタンス の設計値と考えていて、運転開始がさらに必要が あれば、残り4区間にウイグラーを設置すること を考えるという方針を取っている。

#### Damping partition number

放射減衰を強くしてエミッタンスを下げるもう 一つの方法は、(3-36)において  $J_x$ を大きくするこ とである。 $J_x$ は(3-29)、(3-30)で定義された damping partition number である。まず、電磁 石が Combined 型ではない場合、(3-29)の D の分 子の第一項はゼロになる。この場合、

$$D = \frac{\overline{\eta}_x}{\rho} \tag{3-58}$$

となる。ここで $\bar{\eta}_x$ は dispersion の二極電磁石中 での平均値で、 $\rho$ は全て等しいと仮定した。通常、 この量は1に比べて非常に小さな数であり、無視 できる。しかし、RF 周波数を標準値からずらし ていくと、dispersion がゼロでない場所にある四 極電磁石が、Combined 型の電磁石として働き、 Dの値が無視できなくなる。RF 周波数をずらす とビームのエネルギーも変化し、

$$\frac{\Delta E}{E} = -\frac{1}{\alpha} \frac{\Delta f_{RF}}{f_{RF}}$$
(3-59)

となる。この時 D は、

$$D = D_0 + \frac{\oint 2K^2 \eta_x^2 ds}{\oint \frac{1}{\rho^2} ds} \frac{\Delta p}{p}$$
(3-60)

と変化する。Doは周波数を変更する前の値である。従って、

$$\frac{\partial D}{\partial (\Delta p / p)} = \frac{\oint 2K^2 \eta_x^2 \, ds}{\oint \frac{1}{\rho^2} \, ds} \tag{3-61}$$

が得られる。この式から RF 周波数をずらした時 の damping partition number の変化が計算でき る。

Damping partition number が変化すれば、 エミッタンスも変化するが、この方法で実際にエ ミッタンスをコントロールしていたマシンとし ては、TRISTAN MR がある。TRISTAN MR の 物理実験用の optics では、

$$\frac{\partial D}{\partial (\Delta p / p)} \cong 272 \tag{3-62}$$

であった。また、TRISTANのパラメータ、 $\alpha = 1.49$ ×10<sup>-3</sup>、  $f_{RF} = 508$ MHz を用いると、

$$J_x \approx 1 + 0.36 \Delta f_{RF} [\text{kHz}]$$

$$J_e \approx 2 - 0.36 \Delta f_{RF} [\text{kHz}]$$
(3-63)

となる。これらから、RF 周波数を約 5.5kHz 上げ るとシンクロトロン振動が anti-damping にな り、約 2.8kHz 下げるとベータトロン振動が anti-damping になることがわかる。29GeV の物 理実験の際、RF 周波数をずらさない場合は、

$$\tau_{x} \approx 2.3 \text{ms}$$
  

$$\tau_{y} \approx 2.3 \text{ms}$$
  

$$\tau_{\varepsilon} \approx 1.15 \text{ms}$$
  

$$\varepsilon_{x} \approx 1.65 \times 10^{-7} \text{m}$$
  

$$\sigma_{\varepsilon} / E \approx 1.6 \times 10^{-3}$$
  

$$\sigma_{z} \approx 10 \text{mm}$$
  
(3.64)

であったが、実際の運転では RF 周波数を 3kHz ずらして運転していた。この場合、

$$\tau_{x} \approx 1.1 \text{ms}$$
  

$$\tau_{y} \approx 2.3 \text{ms}$$
  

$$\tau_{\varepsilon} \approx 2.5 \text{ms}$$
  

$$\varepsilon_{x} \approx 0.80 \times 10^{-7} \text{m}$$
  

$$\sigma_{\varepsilon} / E \approx 2.3 \times 10^{-3}$$
  

$$\sigma_{z} \approx 15 \text{mm}$$
  
(3-65)

となっていた。このように、周波数をずらすこと により TRISTAN では、エミッタンスを約半分に して運転していた(但し、このエミッタンスの計 算には周波数をずらしたことによる optics のゆが みの Hへの寄与は考慮されていない)。TRISTAN では、ルミノシティの主要な制限は入射エネルギ ー(8.0GeV)での(モードカップリング不安定性 によるものと思われる)バンチ電流の制限であ り、ビーム・ビーム効果の制限は弱かった。この ようの状況では、エミッタンスを下げることがル ミノシティを上げることに直接寄与するので、こ ういう運転をしていたわけである。しかし、この 方法でエミッタンスを下げると、その反動でビー ムのエネルギー拡がりは増え、バンチ長は長くな る。また、optics のゆがみによる(ビーム寿命等の)ビーム性能の劣化の可能性もある。このような理由から、SuperKEKBでこの方法を用いてエ ミッタンスを下げることは考慮されていない。

## 4. SuperKEKB のマシンパラメータ

SuperKEKBの設計の基本的な考え方、特にNano Beam scheme と低エミッタンスについて、前章 までに解説した。本章では、それらのパラメータ も含めて、SuperKEKBの基本パラメータがどの ように決まっているかを概説する。内容は、基本 的に文献[6]と同じである。

#### 4.1 基本パラメータ

ルミノシティの基本公式(2-6)に含まれる4つの パラメータ、ビームエネルギー、ビーム・ビーム パラメータ、ビーム電流、衝突点の垂直ベータ関 数(ビームサイズ比αは非常に小さく無視できる と仮定する)をどう取るかが、まず問題である。 これらのパラメータをTable 2に示す。

	KEKB (達成値)	SuperKEKB (設計値)	
	LER/HER	LER/HER	
Energy[GeV]	3.5 / 8.0	4.0 / 7.0	
$\beta_{y}^{*}[mm]$	5.9 / 5.9	0.27 / 0.30	
ξy	0.129 / 0.090	0.088 / 0.081	
<i>I</i> [A]	1.64 / 1.19	3.60 / 2.60	
Luminosity	2.11	80	

Table 2 KEKB と SuperKEKB の基本パラメータ

Table 2 に見られるように、Nano Beam scheme 採用の結果、垂直ベータ関数が KEKB に比べて ほぼ 1/20 になり、これだけでルミノシティが 2 0 倍になる計算になる。また、垂直ビーム・ビーム パラメータは KEKB での達成値と同じぐらいの 値を仮定している。そして、ルミノシティの設計 値 8×10<sup>35</sup>cm<sup>-2</sup>s<sup>-1</sup>を達成するには、KEKB で達成 されたビーム電流に比べて約 2 倍高い値が必要 である。以上が、基本パラメータである。より詳 細なパラメータは、Table 3 に示した。以下で、 これらをもう少し詳しく説明する。

## 4.2 エミッタンス、交差角、衝突点でのベータ 関数

これらのパラメータは、第2章、第3章で詳しく 解説した主に Nano Beam scheme に関するもの である。説明は繰り返さないが、少し補足してお く。

まず、第2章でβ<sub>v</sub>\*の最小値は hourglass 効果で 制限されることを強調した。これがもちろん話の 大筋であるが、βy\*の最小値を制限する効果は他に もある。その中でもっとも厳しいものは、ダイナ ミックアパーチャーの減少である。ダイナミック アパーチャーに関しては、本講義では扱わない が、6次元位相空間 (x, x', y, y', δ (=ΔE/E), τ(時間 遅れ)) での粒子の運動の安定領域を意味する。こ のダイナミックアパーチャーは、真空チェンバー などできまる物理アパーチャーより狭くなるこ ともあり得る。SuperKEKB では、β<sub>v</sub>\*を極端に絞 るが、その結果ダイナミックアパーチャーが極端 に狭くなる。その理由は、衝突点付近で発生した 巨大なクロマティシティを補正するための六極 電磁石の非線形性、衝突点付近の四極電磁石のフ リンジフィールドや漏れ磁場、衝突点付近の所謂 kinematic 項などである。いずれも、β<sub>v</sub>\*を極端に 絞ったことに起因している。ダイナミックアパー チャーが極端に狭いと、Touschek 効果によるビ ーム寿命が短くなり、極端な場合はビーム寿命で なくなった粒子を入射器で補えなくなる。 Touschek 効果も本講義では扱わないが、バンチ 内の粒子同士のクーロン散乱で粒子間のエネル ギートランスファーが起こり(一方の粒子のエネ ルギーが上がり、他方は下がる)、その結果、ダ イナミックアパーチャーの範囲外に飛び出して、 それらの粒子が失われてしまうという効果であ る。Dispersion がある場所でエネルギーが変化す ると、第3章で見たようにベータトロン振動が励 起されるので、主な問題は水平ーエネルギー方向 のダイナミックアパーチャーである。Table 1 に hourglass 効果に関連するパラメータが示されて いるが、有効バンチ長は 0.24mm に対して、βy\* は0.27mmでもう少し絞れそうである。あるいは、 βx\*をもう少し絞ればさらに有効バンチ長が短く なり、hourglass 効果の制限が緩くなり、さらに βy\*を絞れると思われるかもしれない。しかし、ダ

		LER (e+)	HER (e-)	Units
Beam Energy	Ε	4.000	7.007	GeV
Half Crossing Angle	$\phi_c$	41.5		mrad
Emittance	$\varepsilon_x/\varepsilon_y$	3.2(1.9)/8.64(2.8)	4.6(4.4)/11.5(1.5)	nm/pm
Emittance ratio	К	0.27	0.28	%
Beta Function at the IP	$\beta_x * / \beta_y *$	32/0.27	25/0.30	mm
Damping time	$ au_{x,y} /  au_e$	43.1/21.6	58.0/29.0	ms
Betatron tune	$v_x/v_y$	44.53/44.57	45.53/43.57	
Momentum Compaction	α	$3.25 \times 10^{-4}$	4.55x10 <sup>-4</sup>	
Energy Spread	$\sigma_{e}$	8.08(7.73)x10 <sup>-4</sup>	6.37(6.31)x10 <sup>-4</sup>	
Beam Current	Ι	3.6	2.6	Α
Number of Bunches/ring	n <sub>b</sub>	2500		
Energy Loss/turn	$U_{0}$	1.87	2.43	MeV
Total Cavity Voltage	Vc	9.4	15.0	MV
Synchrotron Tune	Vs	-0.0247	-0.0280	
Bunch Length	$\sigma_{z}$	6.0(5.0)	5.0(4.9)	mm
Beam-Beam Parameter	ξ <sub>y</sub>	0.0028/0.0881	0.0012/0.0807	
Luminosity	L	$8 \times 10^{35}$		cm <sup>-2</sup> s <sup>-1</sup>

Table 3 SuperKEK の設計パラメータ ()内の数字は電流ゼロに対応

イナミックアパーチャーの制限が厳しく、β<sub>v</sub>\*やβ<sub>x</sub>\* をさらに絞ることは難しそうである。従って、現 在の SuperKEKB のパラメータでは、 $β_v$ \*は hourglass 効果で制限されているというよりは、 ダイナミックアパーチャーで制限されていると 言った方がよいと思う。また、交差角もダイナミ ックアパーチャーと関連がある。SuperKEKB で は、交差角は KEKB の約4倍大きな値になって いる。このことは、有効バンチ長を縮めるのにも 効果があるが、それ以外に衝突点付近の電磁石等 の設計に影響する。交差角を大きくすると、 KEKB では電子ビームと陽電子ビームで共用し ていた衝突点に最も近い四極電磁石 (final focus quadrupole)を独立にし、衝突点に近づけること ができる。一般に衝突点に四極電磁石を近づける と、ダイナミックアパーチャーは広がる。また、 final focus quadrupole を独立にすると、ビーム が四極電磁石をオフセンターで通過して放出す る放射光を減らせるので、Belle II 検出器へのバ ックグラウンドノイズも減らせるなど、衝突点付 近の設計はかなり入り組んでいて、複雑である。 他方、交差角を増やすと、x-y カップリング (emittance ratio)の値を非常に小さくしないと、 ビーム・ビームパラメータの設計値が得られない という問題がある。現在の emittance ratioの設 計値は、KEKB では実験的に得られたことがない ほど小さい値(KEKB での実測値は 1%程度)な ので、この小さい値が達成できるかどうかが大き な問題になりうる。

#### 4.3 ビームエネルギー

KEKB では、ビームエネルギーは LER(3.5GeV)、 HER(8.0GeV)であった。SuperKEKB では、エネ ルギーが変更され、LER(4.0GeV)、HER(7.0GeV) になる。エネルギーが非対称な理由は、物理サイ

ドからの要請である。Bファクトリーでは、大量 のB中間子が生成されるが、エネルギーが対称な マシンで (Y(4S)共鳴上で) B 中間子を作ると、B 中間子はほぼ静止した状態で生成される。これに 対して、エネルギーが非対称なマシンでは B 中間 子は初期速度を持って生成される。この場合、B 中間子が崩壊した場所を測定することにより、そ の B 中間子が崩壊した時間が分かる。より正確に は、同時に生成される二つの B 中間子の崩壊した 時間の差が重要である。この時間情報は CP 対称 性の破れの検出には決定的に重要であった。 SuperKEKB でも CP 非対称性に関する実験は継 続されるが、このような時間情報を使う実験の場 合、ビームエネルギーの非対称度を KEKB の (3.5/8.0)から SuperKEKB の(4.0/7.0)に変更する と、ルミノシティにして 25%~30%程度損をする というシミュレーション結果が出ている。これ は、エネルギー非対称度が小さいと、生成された B中間子の初期速度が遅くなり、崩壊場所の検出 精度に由来する崩壊時間(の差)の測定精度が悪 くなるからである。但し、Belle II で行われる実 験全てで、時間情報が重要というわけではない。 エネルギー非対称度が大きいと、B中間子が崩壊 して生成される別の粒子が前方へブーストされ、 Belle II のアクセプタンスに入らない割合が増え る。SuperKEKBのエネルギーの場合、B中間子 が崩壊して生成される粒子を全て測定してイベ ントを再構成する full reconstruction の成功確率 が KEKB の場合に比べて約 6%向上するというシ ミュレーション結果も得られている。しかし、物 理実験としては、エネルギー非対称度が大きい方 が望ましいことは確かである。それにもかかわら ず、SuperKEKB でエネルギー非対称度を下げる 理由は、加速器サイドにある。既に述べたように、 SuperKEKB ではダイナミックアパーチャーが狭 く、Touschek 効果によるビーム寿命短縮の問題 が深刻である。Touschek 効果によるビーム寿命 は、ダイナミックアパーチャーが同じでかつビー ムサイズも同じとすると、ビームエネルギーの3 乗に比例して長くなる。従って、Touschek 効果 がより深刻なLERのビームエネルギーを3.5GeV から 4.0GeV に上げる決断がなされた。もうひと つ、SuperKEKB は非常に低エミッタンスのマシ ンであるが、intra-beam scattering により(バン チ電流が増えると)エミッタンスが増えるという 問題も深刻である。この問題もビームエネルギー

を上げることで緩和される。以上が、ビームエネ ルギー変更の主な動機である。

このエネルギー非対称度の変更の結果、HER のエネルギーは下がることになり、(3-36)より分 かるように、エミッタンスも下がる。HER は低 エミッタンス化が LER より難しいので、これは よい方向である。また、放射光のパワーはエネル ギーの4乗に比例するので、大幅に下がる。その 結果、SuperKEKB でビーム電流が増えても、 HER の真空チェンバーは KEKB のままのものが 使えることになり、大幅なコストダウンが可能に なる。

#### 4.4 ビーム・ビームパラメータ

ビーム・ビームパラメータの設計値は、KEKBで 達成された値(~0.09)を取っているので、この 設計値は保守的だと見えるかもしれない。しか し、KEKB で達成された値は、Crab 空洞を用い て実質的に正面衝突の状態で達成されたもので ある。交差角衝突の場合、一般にビーム・ビーム パラメータは下がることが予想される。従って、 SuperKEKB ではこの設計値の達成には相当な困 難が予想される。特に、SuperKEKB では交差角 が KEKB の4倍以上大きくなるので、この点が 心配である。Crab Waist はビーム・ビームパラ メータを上げるのに効果がありそうだが、この方 式を導入するために、まずダイナミックアパーチ ャーを広げる方法を開発する必要がある。 SuperKEKB では Crab Waist scheme はバック アップのオプションという位置づけである。但 し、Crab Waist を用いない状態でも、シミュレ ーション上は設計値のビーム・ビームパラメータ は達成できるという結果が得られている。ただ、 このシミュレーションは strong-weak モデルに基 づくもので、より正しいと思われる strong-strong モデルに基づくシミュレーションは、現在進行中 である。Table 3 に示されたベータトロンチュー ンの設計値は、ビーム・ビームシミュレーション でチューン探索を行った結果得られた値である。 KEKB のように水平チューンを半整数に近づけ るのがよいわけではない。その理由ははっきりし ていて、KEKB のように極端に水平チューンを半 整数に近づけると、ビーム・ビーム効果に起因す るダイナミックエミッタンスの効果でエミッタ

ンスが増大し、Nano Beam scheme の条件を崩し てしまうからである。

#### 4.5 ビーム電流

これまで述べたβ<sub>v</sub>\*を縮める努力やかなり高いξ<sub>v</sub> を用いても、ルミノシティの設計値を得るために は、ビーム電流は KEKB の約2倍にする必要が ある。このためには、大幅な RF システムの増強 が必要である。また、大電流によるビーム不安定 性への対策も重要で、特に KEKB で問題になっ た LER (陽電子リング)の電子雲の問題には根本 的な対策がなされる。また、ダイポールモードの ビーム不安定性を抑制するためのフィードバッ クシステムも増強される。特に、RF 空洞に起因 する不安定性を抑制するために、KEKB では必要 がなかった longitudinal 方向のフィードバックシ ステムを LER に導入する必要がある。但し、Nano Beam scheme を採用する前のビーム電流の設計 値は、LER(9.4A)、HER(4.1A)であり、この電流 に向けて各種ハードウエアーの R&D がなされて 来ており、その成果を使うことができる。

リング当たりのバンチ数は約2500である。 これは、2バケットおきにビームを入射すること を意味する。バンチ数をいくつにするかは、いろ いろなパラメータと関係がある。例えば、バンチ 数を減らしてバンチ電流を増やすと、ビーム・ビ ームパラメータは上がるので、x-y カップリング (emittance ratio) は大きくてもよくて、オプテ ィックス補正の困難が緩和される(バンチ長につ いても同様の議論が成り立つ)。しかし、バンチ 電流が増えると、ハードウエアーの HOM の問題 が深刻になる。また、microwave instability な どの single bunch instability や intra-beam scattering によるエミッタンスの増大などの問題 も深刻になる。Table 2 で()内の値は、バンチ電 流がゼロの時の値で、バンチ電流が増えるに従っ ていくつかの効果で、値が増える。エミッタンス に関しては、上述のように intra-beam scattering、バンチ長とエネルギー拡がりに関し ては、microwave instability が原因である。 Microwave instability については、特に CSR(Coherent Synchrotron Radiation)によるイ ンピーダンスの寄与が大きい。Microwave instability については、バンチ電流が高く、ビー ムエネルギーが低い LER の方が深刻である。し かしながら、設計値の 2500 バンチであれば、こ

れらの問題があっても、Table 3 の設計値は達成 できることがシミュレーションで示されている。

#### 参考文献

- [1] 神谷幸秀 OHO '84「加速器の原理」
- [2] 船越義裕 OHO'94「電子貯蔵リングにおける ビームダイナミックスの基礎」
- [3] P.Raimondi, 2<sup>nd</sup> SuperB Workshop, Frascati, (2006).
- [4] 大見和史 OHO '91「低エミッタンスリング」
- [5] A. Wrulich, Particle Accelerator, 22, 257, (1988).
- [6] Belle II Technical Design Report, KEK Report 2010-1, (2010).

## Appendix A Crab Waist scheme が成り立 つための条件

2.5節で、Crab Waistの概念的な説明をした。ここでは、Crab Waistが成り立つためにどのように六極電磁石を配置すればよいのかを説明する。まず、六極電磁石について簡単に説明する。六極電磁石による磁場は、

$$B_{x} = axy$$

$$B_{y} = \frac{1}{2}a(x^{2} - y^{2})$$
(A-1)

で与えられる。ここで、*a*は、磁場の強さを表す 定数である。次に、

$$B'' = \frac{\partial^2 B_y}{\partial x^2} = a \tag{A-2}$$

を用いて、六極電磁石の強さを表す次の量を定義 する。

$$K_2 = \frac{B''L}{B\rho} \tag{A-3}$$

ここで、L は磁石の有効長である。ここで、六強 電磁石による垂直方向の蹴り角を考えると、

$$\Delta y' = \frac{B_x L}{B\rho} = K_2 x y \tag{A-4}$$

となる(問これを示せ)。この式をよく見ると、 xを定数と思うと、この力は収束電磁石の力と同 じであることに気がつくであろう。つまり、水平 方向にずれて六極電磁石を通過粒子は垂直方向 には、収束力を感じる。この収束力を利用して waist をずらすわけである。簡単のために、ここで も thin lens (薄肉レンズ)近似を用いると、六極 電磁石による垂直方向のキックは transfer matrix

$$\mathbf{S} = \begin{pmatrix} 1 & 0\\ K_2 x & 1 \end{pmatrix} \tag{A-5}$$

を用いて表される。



Fig. 25: Crab Waist 用の六極電磁石の配置

次に、Fig. 25 にように、二台の六極電磁石  $S_1$ ,  $S_2$  をリングの衝突点 (IP) を挟んで配置することを 考える。リング一周の transfer matrix は、六極電磁 石を境界にして3つ分け、

$$M_0 = M_1 M_3 M_2$$
 (A-6)

とする。 $S_1$ ,によるキックの影響が $S_2$ でキャンセル するようにするために、 $S_1$ ,  $S_2$ 間の transfer matrix を水平垂直とも、Iまたは -Iになるようにする。 どちらでも同様の議論が成り立つが、ここでは  $2.5\pi$ セルラティスで用いられる六極ペアに準じて -Iを考えると、

$$M_2 = -M_1^{-1}$$
 (A-7)

となる。この時  $S_1$ の直前から  $S_2$ の直後までの transfer matrix は、

$$S_{2}M_{2}M_{1}S_{1} = -\begin{pmatrix} 1 & 0 \\ K_{2}(S_{1})x_{1} + K_{2}(S_{2})x_{2} & 1 \end{pmatrix}$$
(A-8)

となる。ここで、 $x_1, x_2$ は、 $S_1, S_2$ での粒子の水平 位置である。水平方向も、transfer matrix は -Iであるので、

$$x_2 = -x_1 \tag{A-9}$$

である。六極電磁石によるオプティックスのずれ が六極電磁石ペアの間に局所化するためには、 (A-8)が –*I*に等しくなる必要がある。従って、

$$K_2(S_1) = K_2(S_2)$$
 (A-10)

が要求される。この結果、

$$S_2 = S_1^{-1}$$
 (A-11)

となる。次に、IPから始まるリング一周の transfer matrix を考える。まず、六極電磁石がない場合は、(A-6)で与えられるが、この matrix は、 (3-39)より衝突点の Twiss parameter を用いて、

$$\mathbf{M}_{0} = \begin{pmatrix} \cos\mu + \alpha_{y}^{*}\sin\mu & \beta_{y}^{*}\sin\mu \\ -\gamma_{y}^{*}\sin\mu & \cos\mu - \alpha_{y}^{*}\sin\mu \end{pmatrix}$$
(A-12)

となる。これを書き直して、

$$\mathbf{M}_{0} = \cos \mu \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} + \sin \mu \begin{pmatrix} \alpha_{y}^{*} & \beta_{y}^{*} \\ -\gamma_{y}^{*} & -\alpha_{y}^{*} \end{pmatrix}$$
(A-13)

が得られる。次に、S<sub>1</sub>, S<sub>2</sub>が存在する場合のリン グー周の transfer matrix は、

$$M = M_1 S_1 M_3 S_2 M_2$$
 (A-14)

で与えられるが、変形して、

$$M = (M_1 S_1 M_1^{-1}) M_1 M_3 M_2 (M_2^{-1} S_2 M_2)$$
  
=  $(M_1 S_1 M_1^{-1}) M_0 (M_2^{-1} S_2 M_2)$  (A-15)

となる。ここで、(A-7)、(A-11)を用いると、

 $M = M_{1S} M_0 M_{1S}^{-1}$ (A-16) となる。ここで、

$$\mathbf{M}_{1S} = \mathbf{M}_1 \mathbf{S}_1 \mathbf{M}_1^{-1} \tag{A-17}$$

である(問(A-16)を示せ)。(A-13)と(A-17)より、

$$\begin{pmatrix} \alpha_{yS}^{*} & \beta_{yS}^{*} \\ -\gamma_{yS}^{*} & -\alpha_{yS}^{*} \end{pmatrix} = \mathbf{M}_{1S} \begin{pmatrix} \alpha_{y}^{*} & \beta_{y}^{*} \\ -\gamma_{y}^{*} & -\alpha_{y}^{*} \end{pmatrix} \mathbf{M}_{1S}^{-1}$$
(A-18)

が得られる。ここで、S が付いているパラメータ は、六極電磁石を用いた場合のものである。この 式が、 六極電磁石による衝突点での Twiss parameter の変化を示す。では、(A-18)を具体的 に計算してみよう。まず、 $M_1$ は(3.38)を用いて表 現することができる。ここで $S_1$ から IP までの垂 直方向の位相の進みが問題であるが、ここでは  $\mu=\pi/2$ の場合と、 $\mu=\pi$ の場合を考える。まず、 $\mu=\pi/2$ の(奇数倍の)場合を考えよう。

# $\mu = \pi/2$ の場合

衝突点でのαはゼロと仮定すると、

$$\mathbf{M}_{1} = \begin{pmatrix} \alpha_{yS1} \sqrt{\frac{\boldsymbol{\beta}_{y}^{*}}{\boldsymbol{\beta}_{yS1}}} & \sqrt{\boldsymbol{\beta}_{yS1}} \boldsymbol{\beta}_{y}^{*} \\ -\frac{1}{\sqrt{\boldsymbol{\beta}_{yS1}} \boldsymbol{\beta}_{y}^{*}} & 0 \end{pmatrix}$$
(A-19)

となる。これを用いて、

$$\mathbf{M}_{1s} = \mathbf{M}_{1} \mathbf{S}_{1} \mathbf{M}_{1}^{-1} = \begin{pmatrix} 1 & -K_{2} \left( S_{1} \right) \beta_{yS1} \beta_{y0}^{*} x_{1} \\ 0 & 1 \end{pmatrix}$$
(A-20)

を得る。(A-20)と(A-18)より六極電磁石を用いた 場合の衝突点での Twiss parameter が求められ る。この方法でよいが、(A-18)と同等な以下の式 を用いることもできる。

$$\begin{pmatrix} \beta_{ys}^{*} & -\alpha_{ys}^{*} \\ -\alpha_{ys}^{*} & -\gamma_{ys}^{*} \end{pmatrix} = \mathbf{M}_{1s} \begin{pmatrix} \beta_{y}^{*} & -\alpha_{y}^{*} \\ -\alpha_{y}^{*} & -\gamma_{y}^{*} \end{pmatrix} \mathbf{M}_{1s}^{\prime}$$
(A-21)

(A-18)と(A-21)は同等であることが証明できるの で、どちらを用いても結果は同じであるが、(A-21) の方が、逆行列を求めなくてもよいので、少しだ け計算が簡単である。以下では、(A-21)の方を用 いることにする。(A-20)、(A-21)より、

$$\begin{pmatrix} \beta_{yS}^{*} & -\alpha_{yS}^{*} \\ -\alpha_{yS}^{*} & -\gamma_{yS}^{*} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \beta_{y}^{*} + \frac{(K_{2}(S_{1})\beta_{yS1}\beta_{y}^{*}x_{1})^{2}}{\beta_{y}^{*}} & -K_{2}(S_{1})\beta_{yS1}x_{1} \\ -K_{2}(S_{1})\beta_{yS1}x_{1} & \frac{1}{\beta_{y}^{*}} \end{pmatrix}$$
(A-22)

となる。これで、衝突点での Twiss parameter が 求まった。次に、waist のずれの量を計算する必 要がある。その計算も、これまでやった方法とよ く似たやり方でできる。いま、リングのある場所 A から始まるリングー周の transfer matrix を  $M_A$ とする。次に、リングの別の点 B を考え、B から 始まるリングー周の transfer matrix を  $M_B$ とす る。また点 A から点 B までの transfer matrix を  $M_{AB}$ とすると、

$$\mathbf{M}_{\mathrm{B}} = \mathbf{M}_{\mathrm{AB}}^{-1} \mathbf{M}_{\mathrm{A}} \mathbf{M}_{\mathrm{AB}}$$
(A-23)

となる(問これを示せ。)。これは、(A-16)と同じ 形をしているので、点BのTwiss parameter は 点AのTwiss parameter とMABを用いて、(A-18) または、(A-21)と同等の式を用いて求められる。 衝突点のTwiss parameter は(A-22)で求められて いるので、衝突点から直線で*s*だけ進んだ点Pで のTwiss parameter を求める。衝突点からこの点 までの transfer matrix は、

$$\mathbf{M}_{\mathrm{IP}\to\mathrm{P}}\left(s\right) = \left(\begin{array}{cc} 1 & s \\ 0 & 1 \end{array}\right) \tag{A-24}$$

である。(A-21)、(A-22)、(A-24)より、点 P での Twiss parameter を求めて、β 関数の部分だけ書 くと、

$$\beta(s) = \beta_{y}^{*} + \frac{\left(s - K_{2}(S_{1})\beta_{yS1}\beta_{y}^{*}x_{1}\right)^{2}}{\beta_{y}^{*}} \quad (A-25)$$

となる(問これを示せ)。この式より、waistの移動量は、

$$\Delta s = K_2(S_1)\beta_{yS1}\beta_y^* x_1 \tag{A-26}$$

であり、また、 $\beta$ 関数の最小値は、六極電磁石が ない場合と同じになることがわかる。ここで、 $x_1$ は六極電磁石  $S_1$ でのxの値であるので、衝突点の xに比例して waist をずらすためには、六極電磁 石  $S_1 \rightarrow$  衝突点の水平方向の位相の進みが  $n\pi$ で ある必要があることが分かる。さて、Crab Waist で waist をずらしたい量は、交差角で決まり Fig. 18 より

$$\Delta s_{CW} = \frac{x_{IP}}{\tan 2\phi} \cong \frac{x_{IP}}{2\phi} \tag{A-27}$$

である(問これを示せ)。また、六極電磁石 S<sub>1</sub>-> 衝突点の水平方向の位相の進みが nπであるので、 (3-38)より

$$\frac{x_{IP}}{x_1} = \pm \sqrt{\frac{\beta_x^*}{\beta_{xS1}}}$$
(A-28)

となる。これらより、六極電磁石 S1 の必要な強さ (の絶対値) は、

$$K_{2}(S_{1}) = \frac{1}{2\phi\beta_{yS1}\beta_{y}^{*}}\sqrt{\frac{\beta_{x}^{*}}{\beta_{xS1}}} \qquad (A-29)$$

となる(問これを示せ)。

#### μ=πの場合

 $\mu=\pi$ の(整数倍の)場合は、 $\mu=\pi/2$ の場合とほぼ同様のやり方で計算できる。以下に、結果のみを書き下す。衝突点から直線でsだけ進んだ点Pでの

Twiss parameter を求めて、 $\beta$  関数の部分だけ書 くと、

$$\beta(s) = \beta_{y}^{*} + \frac{\left(s - K_{2}(S_{1})\beta_{yS1}\beta_{y}^{*}x_{1}\right)^{2}}{\beta_{y}^{*}} - \frac{\left(K_{2}(S_{1})\beta_{yS1}\beta_{y}^{*}x_{1}\right)^{2}}{\beta_{y}^{*}}$$
(A-30)

となる。この場合、waist がずれる量は $\mu=\pi/2$ の場合と同じであるが、 $\beta$ 関数の最小値は、六極電磁石がない場合より小さくなる。また、六極電磁石S1の必要な強さ(の絶対値)は $\mu=\pi/2$ の場合と同じになる。