# Аргумент от точности определения среднего вертикального оффсета

26 сентября 2019 г.

Целью данного теста является проверка возможности определения вертикального разделения замкнутых орбит пучков на уровне  $10^{-12}$  м, если:

- в ускорителе длины  $L_{acc}=150~{\rm M}$  равномерно распределены  $N_{BPM}=25~{\rm BPM};$
- $\bullet\,$ точность измерения вертикальной координаты пучка ВРМ'<br/>ом  $\sigma_{SQUID}\,=\,10^{-12}$  м;
- ullet амплитуда бетатронных колебаний в вертикальной плоскости  $a_{eta} = 10^{-6} \, \mathrm{m}.$

В нижеследующих тестах мы предполагали oduh проход пучка через кольцо ускорителя  $(N_{turn} = 1)$ , так что на каждом триале мы имели по  $N_{BPM}$  измерений положения пучка, на основании которых определялись вертикальные сдвиги замкнутых орбит пучков.

### $0.1 \quad \text{Tect} \ \# \ 1$

Были сгенерированы две серии данных:

$$\begin{cases} y_1^n(s) &= a_{\beta} \sin(f_1 \cdot s + \phi_1) + \Delta_1 + \epsilon_1^n, \\ y_2^n(s) &= a_{\beta} \sin(f_2 \cdot s + \phi_2) + \Delta_2 + \epsilon_2^n; \\ \epsilon_1^n, \epsilon_2^n &\sim N(0, \sigma_{SQUID}), \\ s &\in \{j \cdot \frac{L_{acc}}{N_{BPM} - 1} | j \in 25\}. \end{cases}$$
(1)

с параметрами из Таблицы 1. n – номер теста ( $n \in 100$ ).

Замечание 1.  $\forall n \in 100$  данные отличаются только  $\epsilon_1^n, \epsilon_2^n$ ; все остальные параметры оставались неизменными. Это значит, что на каждом триале пучок приходит на каждый BPM в одной и той же точке, а вариация вертикальной координаты на данном BPM связана только с ошибкой измерения ( $\sigma_{SQUID}$ ).

Tаким образом,  $\sigma[\hat{\Delta}]$  есть статистическая погрешность определения с $\delta$ вига замкнутой орбиты.

Данные (1) были фитированы функцией

$$f(x) = a \cdot \sin(f \cdot x + \phi) + \Delta; \tag{2}$$

оценивались все 4 параметра:  $\hat{a}^n$ ,  $\hat{f}^n$ ,  $\hat{\phi}^n$ ,  $\hat{\Delta}^n$ .

Результаты симуляции представлены на Рисунке 1.

Вывод 1. 
$$\sigma[\hat{\Delta}] = \sigma_{SQUID}/\sqrt{N_{BPM} \cdot N_{turn}}$$
.

Таблица 1: Параметры симуляции

Параметр	Значение
$f_1$	30.000
$f_2$	30.074
$\phi_1$	0
$\phi_2$	$\pi/16$
$\Delta_1$	$10^{-12}$
$\Delta_2$	$10^{-12}$

## 0.2 Tect # 2

Добавляется вариация начальной фазы:

$$\phi_1^n, \phi_2^n \sim N(0, \pi)$$
.

Результаты симуляции представлены на Рисунке 2.

Вывод 2. Ничего не поменялось.

## 0.3 Tect # 3

Добавляем случайные отклонения частот:

$$f_1^n, f_2^n \sim N(f_1, 10^{-3}), N(f_2, 10^{-3}).$$

**Замечание 2.** Стандартные отклонения распределений частот не превышают  $10^{-3}$  потому что иначе фиттер требует более близкие начальные оценки  $\hat{f}$ , а мне было лень писать умную функцию для этого.

Результаты симуляции представлены на Рисунке 3.

Вывод 3. Снова никакой разницы.

#### 0.4 Заключение

По крайней мере, если мы можем определить остальные параметры вертикальных бетатронных колебаний (чтобы иметь возможность фитировать данные BPM'ов), мы должны быть в состоянии определить относительный вертикальный сдвиг замкнутых орбит пучков друг от друга с точностью локального измерения BPM.

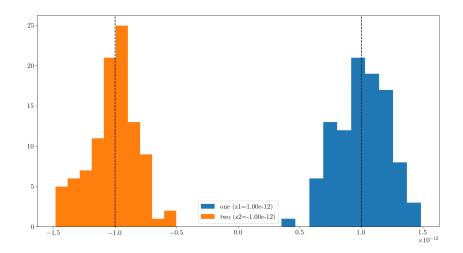


Рис. 1: Гистограммы распределений оценок  $\hat{\Delta}^n$  в случае, когда варьируются только ошибки  $\epsilon_1^n, \epsilon_2^n.$ 

Также, неправильно говорить, что если

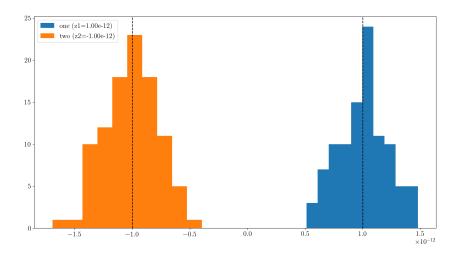


Рис. 2: Гистограммы распределений оценок  $\hat{\Delta}^n$  в случае, когда варьируются и ошибки  $\epsilon_1^n,\epsilon_2^n,$  и начальные фазы  $\phi_1^n,\phi_2^n$  бетатронных колебаний.

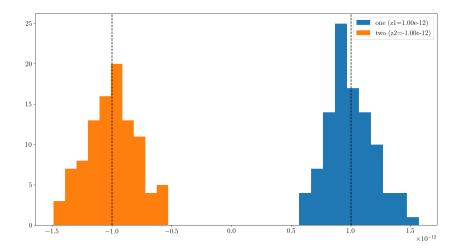


Рис. 3: Гистограммы распределений оценок  $\hat{\Delta}^n$  в случае, когда варьируются ошибки  $\epsilon_1^n, \epsilon_2^n,$  начальные фазы  $\phi_1^n, \phi_2^n,$  и частоты  $f_1^n, f_2^n$  бетатронных колебаний.