

Fixstars Amplifyハッカソン

# Fixstars Amplifyの天体観測への応用の試み

## — 中性子星のX線偏光観測 —

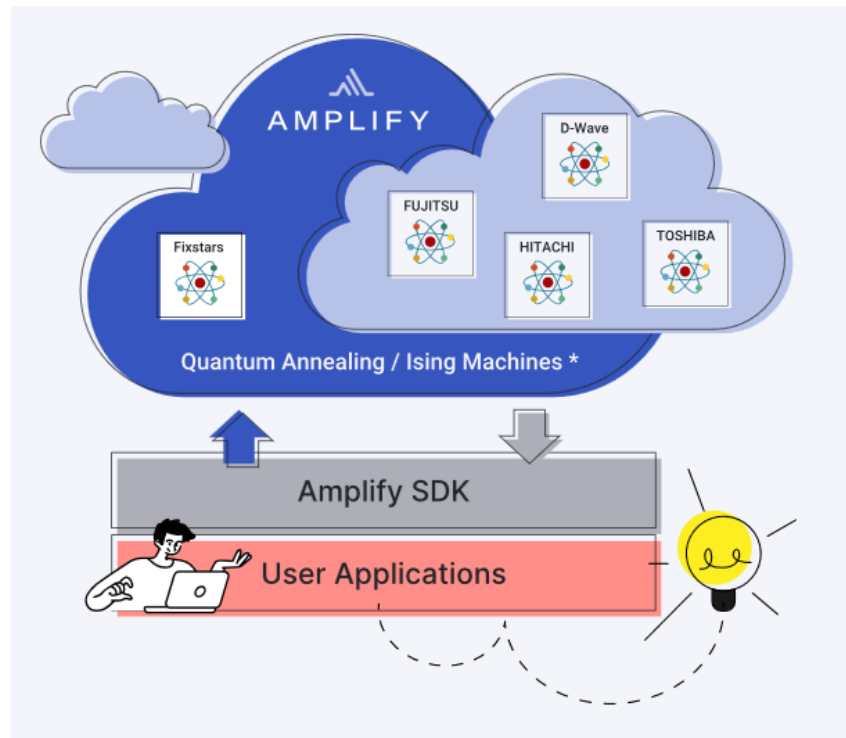
2021年3月31日  
日本電気株式会社  
矢田部 彰宏

# \Orchestrating a brighter world

未来に向かい、人が生きる、豊かに生きるために欠かせないもの。  
それは「安全」「安心」「効率」「公平」という価値が実現された社会です。

NECは、ネットワーク技術とコンピューティング技術をあわせ持つ  
類のないインテグレーターとしてリーダーシップを発揮し、  
卓越した技術とさまざまな知見やアイデアを融合することで、  
世界の国々や地域の人々と協奏しながら、  
明るく希望に満ちた暮らしと社会を実現し、未来につなげていきます。

# Fixstars Amplifyハッカソン



株式会社フィックスターズ,  
Fixstars AmplifyハッカソンWebサイト  
<https://amplify.fixstars.com/hackathon00> より

Fixstars Amplifyは株式会社フィックスターズが開発した量子アニーリングマシン・イジングマシンを実行するためのクラウド基盤。

Fixstars Amplifyを通して組合せ最適化問題を解くことができる。

ハッカソンでは、Amplifyを使ったアプリを開発する。

- ジョークプログラムから社会課題に挑む意欲作まで、テーマは自由。

本スライドはFixstars Amplifyハッカソンの提出物。

# 概要：本取り組みで試みたこと

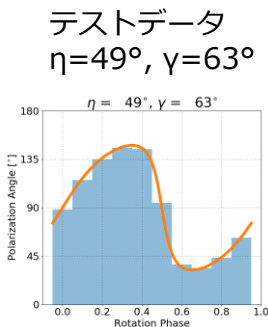
- 近年、アニーリングマシンの応用先が盛んに研究されていて、素粒子物理学実験(\*1)のようなアカデミックの分野でもアニーリングマシンの活用がなされている。
- 実験や観測で得られたデータから意味のある結果を取り出すことは天文学の観測においても同様に行われることである。
- 本取り組みではX線偏光の観測に着目して、中性子星と呼ばれる天体からのX線領域の偏光のデータを簡単な理論モデル(\*2)によって作成し、Fixstars Amplifyによって姿勢を推定することを試みる。

\*1 Mott, A., Job, J., Vlimant, JR. et al. *Nature* 550, 375–379 (2017).

\*2 Yatabe, A. & Yamada, S. *Astrophys. J* 850, 185, (2017). の理論モデルを簡略化した

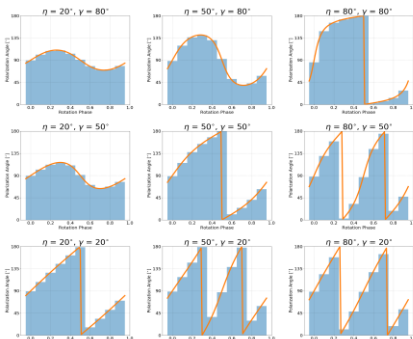
## 本取り組みで目指すこと

中性子星の  
姿勢パラメータ  
 $\eta$ : 観測者方向と  
自転軸のなす角  
 $\gamma$ : 自転軸と磁軸  
のなす角



テンプレート内で  
一番似ている  
データを探す

偏光データのテンプレート  
(理論モデル、 $10^\circ$ ごと)



角度パラメータ  
( $\eta, \gamma$ )  
はいくつか?

正解

予想した姿勢  
 $\eta=50^\circ$   
 $\gamma=60^\circ$

推定した角度の違いが $5^\circ$   
以下であれば正解とする。

答え

$\eta=49^\circ, \gamma=63^\circ$

# 目次

## 1. イントロダクション

- ・中性子星のX線偏光
- ・中性子星の姿勢と観測されるX線の偏光

## 2. 定式化

- ・問題設定
- ・テストデータをテンプレートと比較するQUBOモデル：変数
- ・QUBOモデル：制約条件
- ・QUBOモデル：目的関数（角度の大きさ）
- ・QUBOモデル：目的関数（角度の差）

## 3. 問題設定

- ・ハミルトニアン
- ・計算のためのコード説明

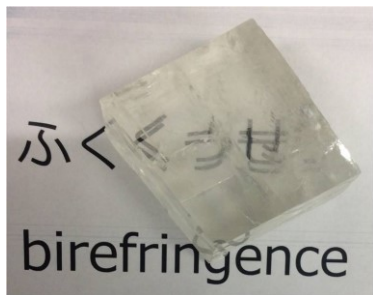
## 4. 結果

## 5. 考察

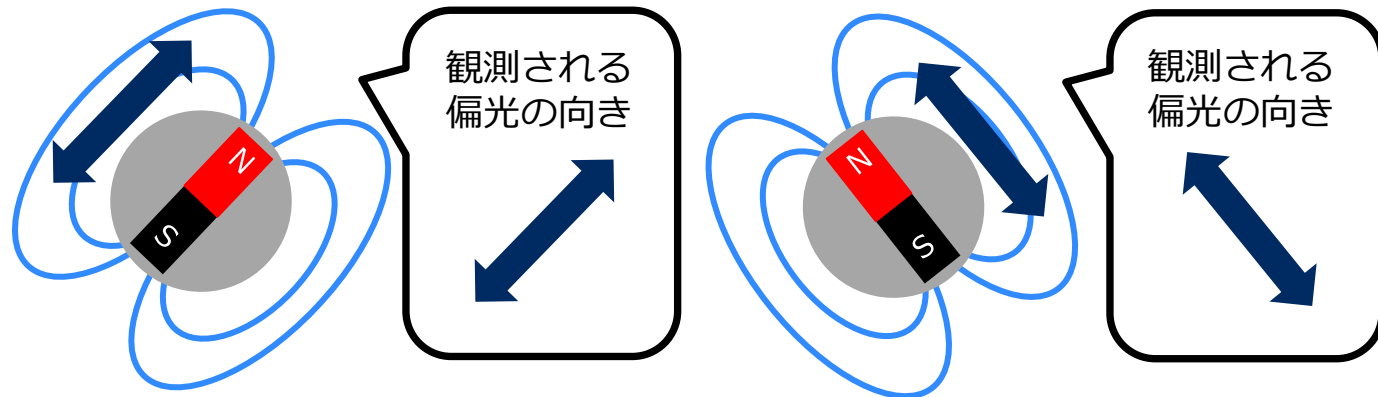
# 中性子星のX線偏光

- 中性子星は極めて強い磁石（通常のもので $10^8$ テスラ、これはネオジム磁石の1億倍の強さ）であることが観測から知られている。
- そのような強い磁石の周囲では、何もない状態である真空中ですらも状態を変えてしまい、複屈折と呼ばれる、偏光によって屈折率が異なる現象が起きると理論的に予想されている。
- 複屈折やその他の効果により、中性子星表面から出てきたX線の光は中性子星の姿勢（磁石の向き）によって、観測される偏光の向きが異なると予想されている。

## 中性子星の姿勢と偏光の向きの関係

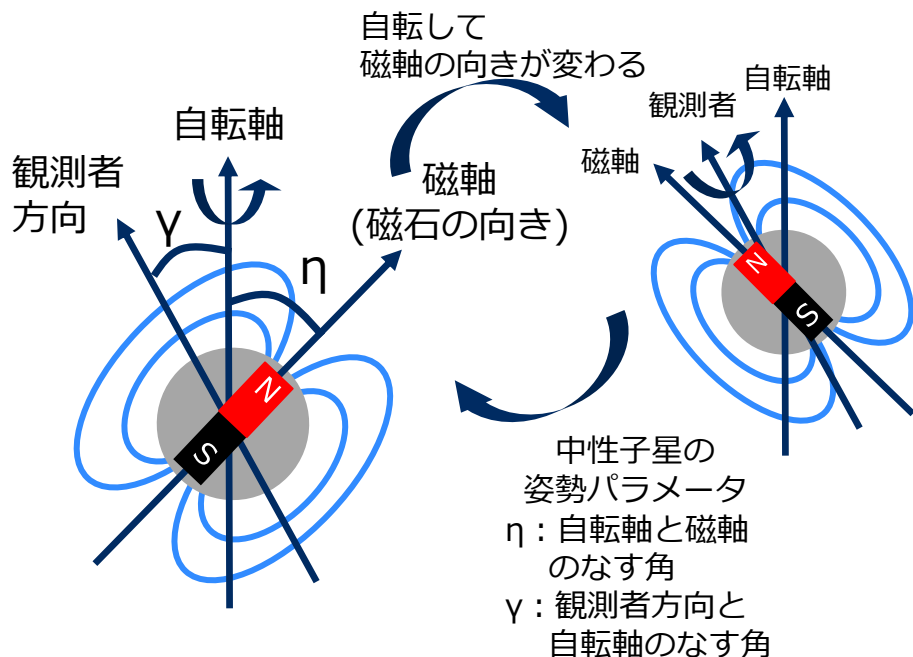


※方解石による複屈折。  
文字が二重に見える。



# 中性子星の姿勢と観測されるX線の偏光

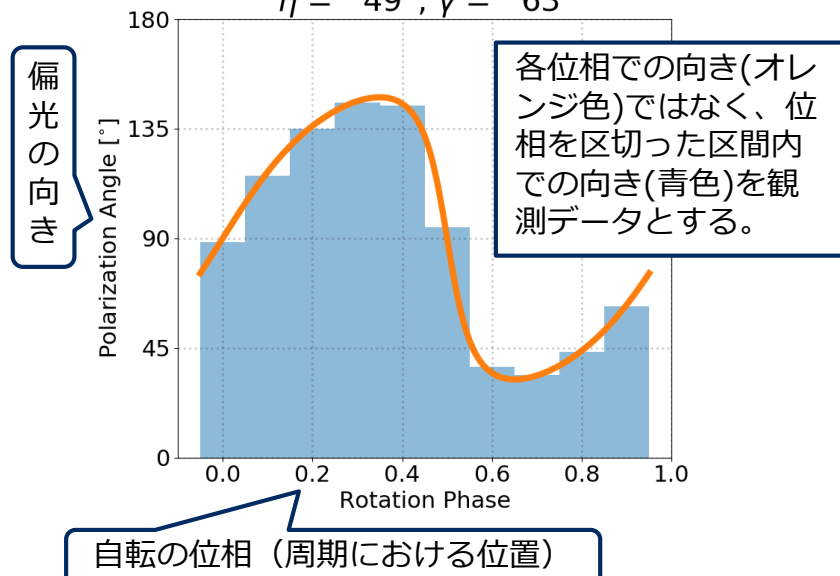
- 中性子星は自転しているので磁石の向きは変化し、それに伴い偏光の向きも変化する。
- 観測される偏光データは時々刻々データが得られるわけではなく、区切られた時間内に得られたデータから偏光データが得られる。そのため、今回の取り組みでは周期を時間的に10等分した偏光データを観測データとして使う。



## 偏光データ

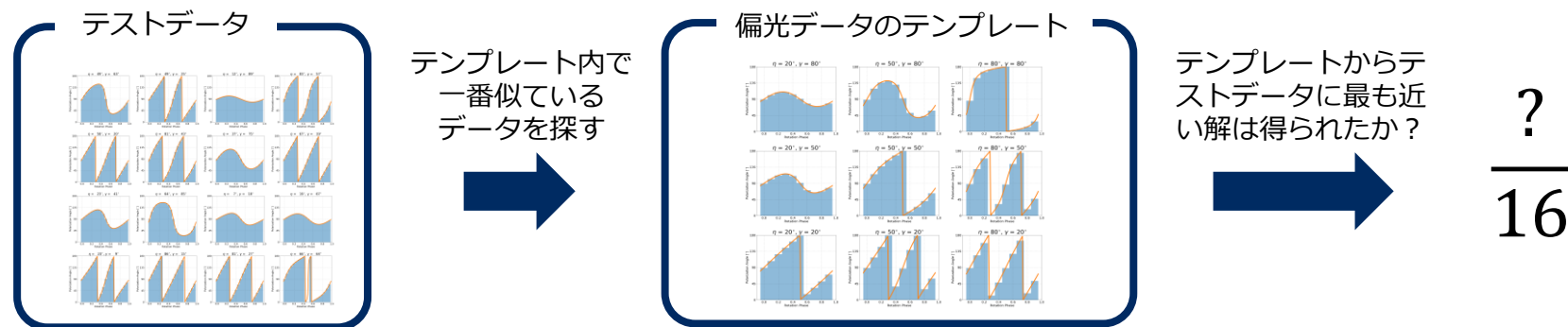
姿勢パラメータ

$$\eta = 49^\circ, \gamma = 63^\circ$$



# 問題設定

■ テストデータを16個用意して、前ページのハミルトニアンを用いてFixstarsのイジングマシンに解かせて、テストデータの姿勢パラメータと比較して最もテストデータのパラメータと近いテンプレートのデータを得ることができるかを試す。



■ テストデータの姿勢パラメータ( $\eta$ ,  $\gamma$ )は $0^\circ \sim 90^\circ$ の整数をランダムに選び、偏光のデータは理論モデルから作成する。

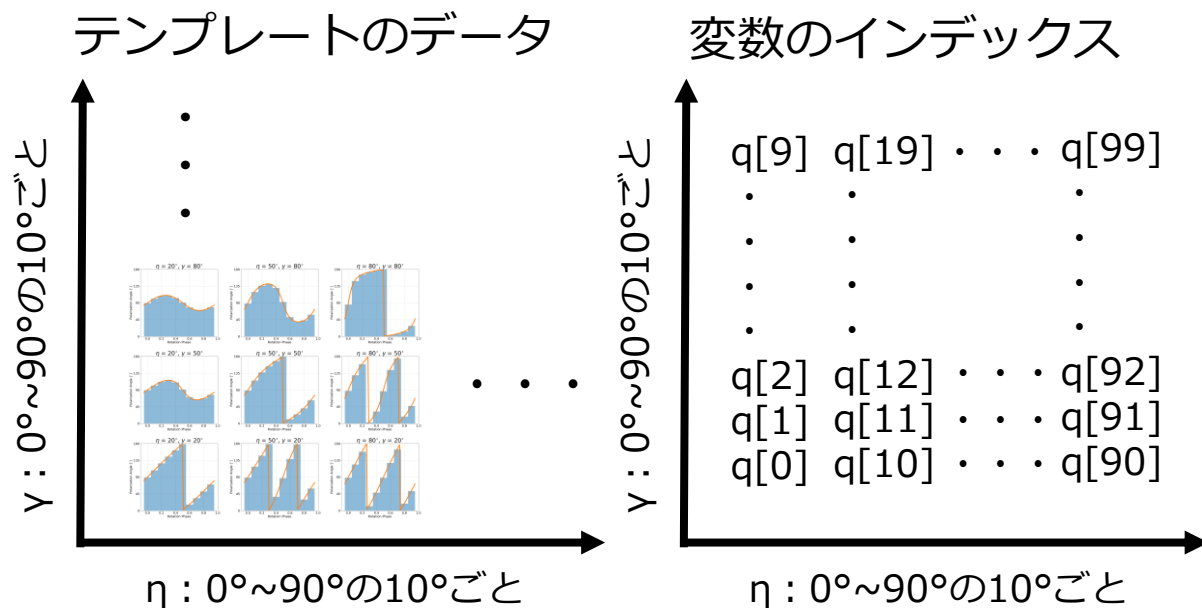
テスト	$\eta$	$\gamma$	テスト	$\eta$	$\gamma$	テスト	$\eta$	$\gamma$	テスト	$\eta$	$\gamma$
1	49	63	2	49	25	3	12	89	4	83	57
5	58	20	6	81	43	7	37	75	8	67	19
9	23	41	10	64	85	11	7	18	12	19	67
13	20	9	14	86	15	15	81	27	16	66	64

※テストデータは1番から16番まであり、例えば1番のテストデータは $\eta=49^\circ$ 、 $\gamma=63^\circ$ というように読み取る。



# テストデータをテンプレートと比較するQUBOモデル：変数

- 与えられた偏光のデータと最も似ているデータを、あらかじめ用意してあるテンプレートのデータから取り出すQUBOモデルを考える。
- 変数はテンプレートのデータごとに用意する。

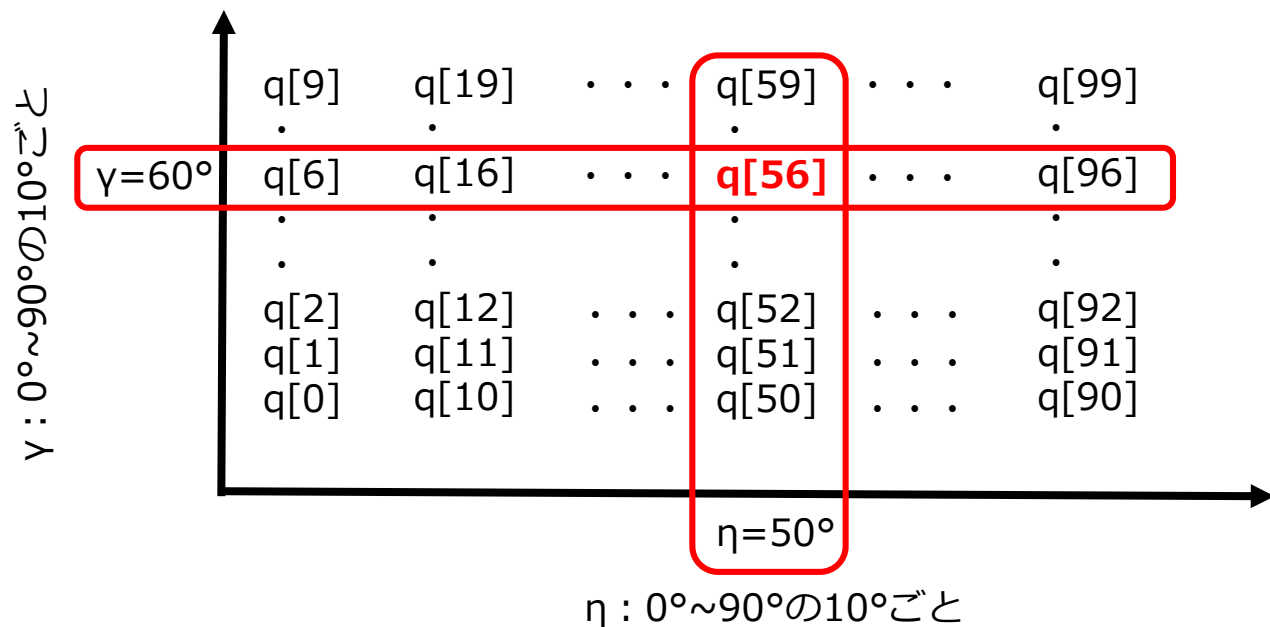


# QUBOモデル：制約条件

制約条件：選ばれるテンプレートのデータは1つだけ

- 例えば、テストデータが $\eta=49^\circ$ ,  $\gamma=63^\circ$ であった場合はテンプレートのうち $\eta=50^\circ$ ,  $\gamma=60^\circ$ のデータに対応する変数のみが1で他が0であるべき。

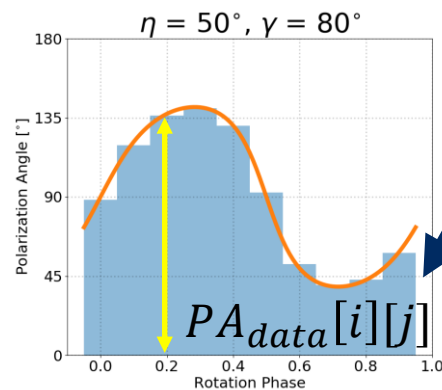
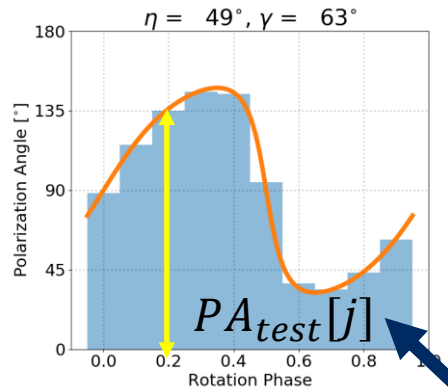
例： $\eta=50^\circ$ ,  $\gamma=60^\circ$ が選ばれる場合は $x[56]=1$ で、その他は0。



制約条件は以下の式

$$\sum_{i=0}^{99} q[i] = 1$$

# QUBOモデル：目的関数（角度の大きさ）



$i = 2, j = 58$ の場合

各位相での  
角度の大きさで  
比較

同じ位相ごとに偏光の向きを表す角度 (Polarization Angle) の大きさ  $PA$  を比較して、テストのデータと位相の全体で最も似ている  $PA$  をもつテンプレートのデータを探す。

- テストデータの  $PA$  を  $PA_{test}$ 、テンプレートの  $PA$  を  $PA_{data}$  とする。

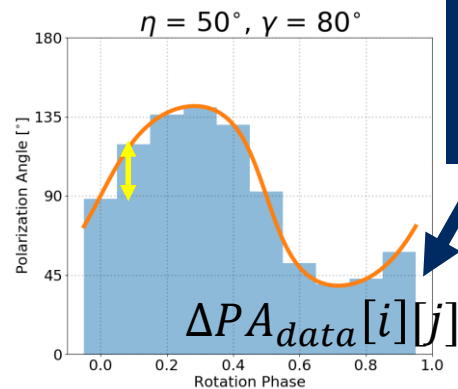
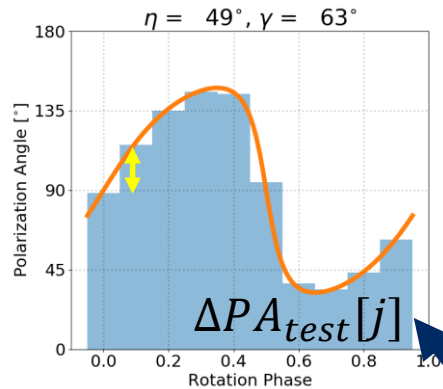
以下の目的関数を加える。

- 定式化は最小二乗法と同じ。

$$\sum_{j=0}^9 \left( PA_{test}[j] - \sum_{i=0}^{99} PA_{data}[i][j] \times q[i] \right)^2$$

$i$  : テンプレートのインデックス  
 $j$  : 位相に関するインデックス

# QUBOモデル：目的関数（角度の差）



$i = 0, j = 58$ の場合

各位相での  
角度の差で  
比較

隣り合う位相の偏光の向きの差 $\Delta PA$ を同じ位相ごとに比較して、テストのデータと位相の全体で最も似ている $\Delta PA$ をもつテンプレートのデータを探す。

- テストデータの $\Delta PA$ を $\Delta PA_{test}$ 、テンプレートの $\Delta PA$ を $\Delta PA_{data}$ とする。
  - $PA$ と $\Delta PA$ のインデックスの関係は $\Delta PA[j] = PA[j + 1] - PA[j]$ である。
- 以下の目的関数を加える。
- 定式化は最小二乗法と同じ。

$$\sum_{j=0}^9 \left( \Delta PA_{test}[j] - \sum_{i=0}^{99} \Delta PA_{data}[i][j] \times q[i] \right)^2$$

$i$  : テンプレートのインデックス、 $j$  : 位相に関するインデックス

# ハミルトニアン

## ハミルトニアン $H$

$$H = C_1 \times \underbrace{\left( \sum_{i=0}^{99} q[i] - 1 \right)^2}_{\text{制約条件}} + C_2 \times \underbrace{\left( \frac{1}{180} \right)^2 \times \sum_{j=0}^9 \left( PA_{test}[j] - \sum_{i=0}^{99} PA_{data}[i][j] \times q[i] \right)^2}_{\text{目的関数 (角度の大きさ)}} \\ + C_3 \times \underbrace{\left( \frac{1}{180} \right)^2 \times \sum_{j=0}^9 \left( \Delta PA_{test}[j] - \sum_{i=0}^{99} \Delta PA_{data}[i][j] \times q[i] \right)^2}_{\text{目的関数 (角度の差)}}$$

$C_1, C_2, C_3$  : アニール時に決める係数

## コード上でのハミルトニアンの係数の変更

- 該当行の係数を変更することでハミルトニアンが変更できます。

例 :  $C_1, C_2, C_3$  がすべて1.0の場合

制約条件

目的関数  
(角度の大きさ)

目的関数  
(角度の差)

```
H = 1.0 * const_onehot + 1.0 * obj_pa + 1.0 * obj_pa_diff
```

$C_1$

$C_2$

$C_3$

# 計算のためのコード説明

token設定（各自取得したtokenを設定してください）

```
client.token = "xxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxxx"
```

## 計算方法

- template\_data, test\_data, amplify\_hackathon.pyを同じディレクトリに用意し、tokenを設定したのちamplify\_hackathon.pyを実行すると計算が行われます。

## 結果の表示

### 正解の場合

```
estimated eta = 50
estimate gamma = 60
answer eta = 49
answer gamma = 63
Correct!!
```

テストデータとテンプレートの  
 $\eta$ 、 $\gamma$ の差が5°以下なので正解

} 選ばれたテンプレートの $\eta$ 、 $\gamma$  {  
} テストデータの $\eta$ 、 $\gamma$  {

### 不正解の場合

```
estimated eta = 40
estimate gamma = 20
answer eta = 49
answer gamma = 25
Not Correct!!
```

テストデータとテンプレートの  
 $\eta$ 、 $\gamma$ の差が6°以上なので不正解

## ■ 角度の大きさだけを考慮した場合

- ( $C_1 = 1.0, C_2 = 1.0, C_3 = 0.0$ ) : 正解率7/16

テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果
1	49	63	×	2	49	25	×	3	12	89	×	4	83	57	×
	50	70			40	20			10	60			80	50	
5	58	20	○	6	81	43	○	7	37	75	○	8	67	19	○
	60	20			80	40			40	80			70	20	
9	23	41	×	10	64	85	○	11	7	18	×	12	19	67	○
	30	60			60	80			20	60			20	70	
13	20	9	×	14	86	15	×	15	81	27	○	16	66	64	×
	40	20			80	10			80	30			60	70	

## ■ 表の見方

上段：テストデータ作成  
で使った $\eta, \gamma$ の値。

テストデータ  
の番号

テスト	$\eta$	$\gamma$	結果
1	49	63	×
	50	70	

正解：○  
不正解：×

下段：テンプレートのデータから  
見積もった $\eta, \gamma$ の値。

## ■ 角度の差だけを考慮した場合

- $(C_1 = 1.0, C_2 = 0.0, C_3 = 1.0)$  : 正解率7/16

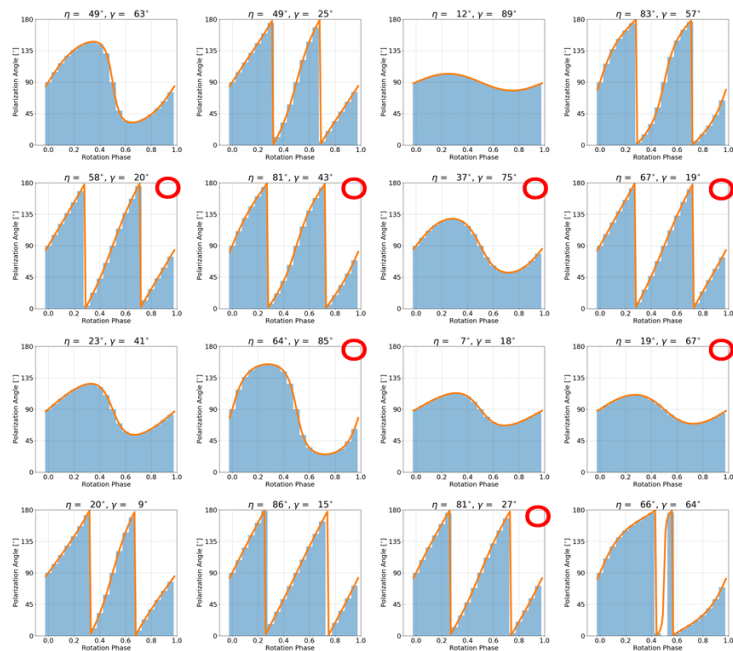
テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果
1	49	63	×	2	49	25	×	3	12	89	×	4	83	57	×
	40	50			40	20			10	60			80	50	
5	58	20	○	6	81	43	○	7	37	75	○	8	67	19	○
	60	20			80	40			40	80			70	20	
9	23	41	×	10	64	85	○	11	7	18	×	12	19	67	○
	30	50			60	80			10	30			20	70	
13	20	9	×	14	86	15	×	15	81	27	○	16	66	64	×
	40	20			80	10			80	30			50	60	

## ■ 両方考慮した場合

- $(C_1 = 1.0, C_2 = 1.0, C_3 = 1.0)$  : 正解率8/16

テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果	テスト	$\eta$	$\gamma$	結果
1	49	63	○	2	49	25	×	3	12	89	×	4	83	57	×
	50	60			40	20			10	60			80	50	
5	58	20	○	6	81	43	○	7	37	75	○	8	67	19	○
	60	20			80	40			40	80			70	20	
9	23	41	×	10	64	85	○	11	7	18	×	12	19	67	○
	30	60			60	80			20	60			20	70	
13	20	9	×	14	86	15	×	15	81	27	○	16	66	64	×
	40	20			80	10			80	30			60	70	





16個のテストデータの偏光の向きのグラフ。今回試した3つのハミルトニアン全てで正解となったものに赤い丸印をつけた。 $\eta > \gamma$ ,  $\eta < \gamma$ のどちらが正解しやすいといった特徴は見られない。

正解するテストデータはどの定式化でも正解するものがほとんどなので、正解するものには特徴がある可能性があるが、偏光の向きのデータを見るだけではわからない。また、どちらの定式化でも各位相での偏光の向きを使っているので同じものが正解するのは当然かもしれない。

素粒子実験にアニーリングを応用した事例では機械学習の一部にアニーリングを用いたので、組合せ最適化問題としては解いていない。複数から一つの答えを選ぶ問題を単純な最小二乗法の定式化によって組合せ最適化問題として解くのはあまり向いていないかもしれない。

 **Orchestrating** a brighter world

**NEC**