

실내 측위
(Calibrating Indoor Positioning)

베스텔라랩 박형준

목차

1. 사용 이론

2. 주요 코드 설명

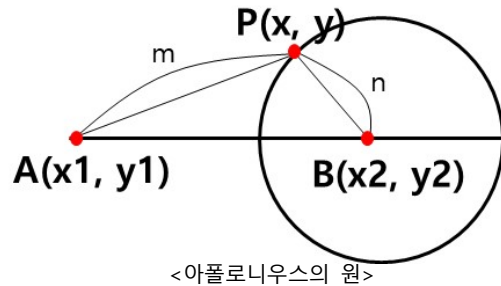
3. 동작 예시

4. 해결해야 할 것

1. 사용 이론

1. 아폴로니우스의 원(Apollonius Circle)

평면 위의 두 점 A, B에 대하여 거리의 비가 $m : n$ 인 점의 자취 P가 나타내는 도형으로 선분 AB를 $m : n$ 으로 외분하는 점을 지름의 양 끝점으로 하는 원.



$$\sqrt{x^2 + y^2 + z^2} + \sqrt{(x-a)^2 + (y-b)^2 + z^2} = m : n$$

$$(x-al)^2 + (y-bl)^2 + z^2 = (a^2 + b^2)(l^2 - l) \quad \left(l = \frac{m^2}{k}, k = m^2 - n^2 \right)$$

이웃한 두 개의 RSSI 신호를 이용하여 두 신호의 거리의 비가 일정한 점들의 자취 중 절편(Intercept)을 이용.

2. 베이지안 추정(Bayesian Estimation)

주어진 데이터 $\{x_1, \dots, x_N\}$ 를 기반으로 모수 μ 의 조건부 확률분포 $p(\mu|x_1, \dots, x_N)$ 를 계산하는 작업.

$$p(\mu | x_1, \dots, x_N) = p(x_1, \dots, x_N | \mu) \cdot p(\mu) / p(x_1, \dots, x_N) \propto p(x_1, \dots, x_N | \mu) \cdot p(\mu)$$

- $p(\mu)$: 모수의 사전(Prior)분포. 사전 분포는 베이지안 추정 작업을 하기 전에 이미 알고 있던 모수 μ 의 분포를 의미.
- 모수의 분포에 대해 아무런 지식이 없는 경우, 균일(uniform) 분포 Beta(1,1)나 0을 중심으로 가지는 정규분포 $N(0, \sigma^2)$ 등의 무정보 분포(non-informative distribution)를 사용.
- $p(\mu | x_1, \dots, x_N)$: 모수의 사후(Posterior)분포. 수학적으로는 데이터 x_1, \dots, x_N 가 주어진 상태에서 μ 에 대한 조건부 확률 분포. 베이지 추정 작업을 통해 구하고자 하는 결과물.
- $p(x_1, \dots, x_N | \mu)$: 가능도(likelihood)분포. 모수 μ 가 특정한 값으로 주어졌을 때, 주어진 데이터 $\{x_1, \dots, x_N\}$ 가 나올 수 있는 확률값을 의미.

데이터의 분포가 정규분포일 때 베이즈룰(bayes rule)에 따라 사후확률을 베이지안 방법으로 추정.

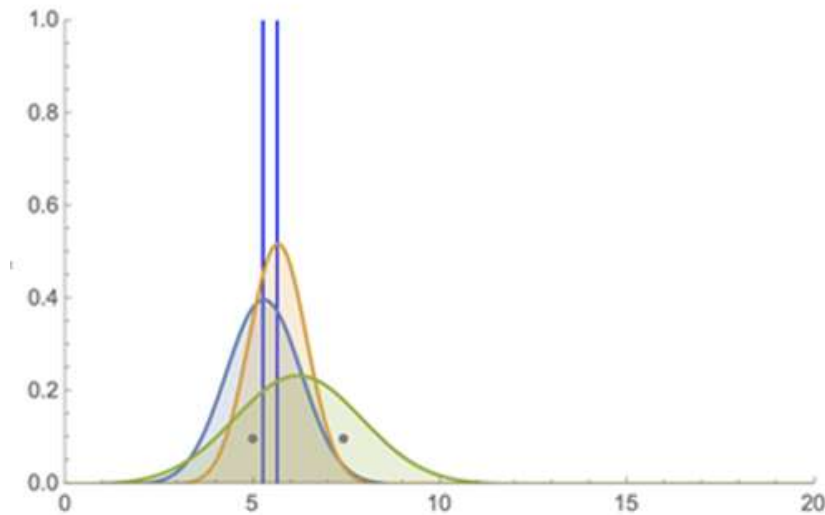
$$p(\mu|D) = \frac{p(D|\mu, \sigma^2)p(\mu|\mu_0, \sigma_0^2)}{p(D)}$$

- N개의 관측 데이터, $p(\mu|\mu_0, \sigma_0^2)$ 를 파라미터 μ 의 사전확률.
- 초기 모수의 사전 분포는 무정보 분포로 사용하고 이후에는 이 전의 모수를 사용.
- 베이즈 정리를 이용하여 사후 분포를 계산하여 하이퍼 모수(Hypermu, Hypersigma)를 갖는 정규 분포 계산.

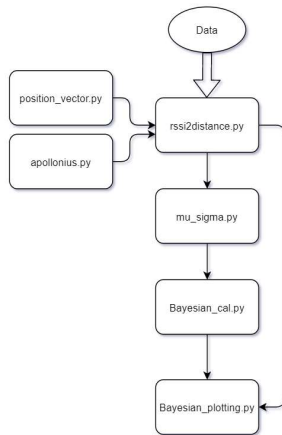
$$\mu'_0 = \frac{\sigma^2 \mu_0}{N\sigma_0^2 + \sigma^2} + \frac{N\sigma_0^2}{N\sigma_0^2 + \sigma^2} \frac{\sum x_i}{N}$$

$$\frac{1}{\sigma_0'^2} = \frac{1}{\sigma_0^2} + \frac{N}{\sigma^2}$$

Bayesian Estimation Results



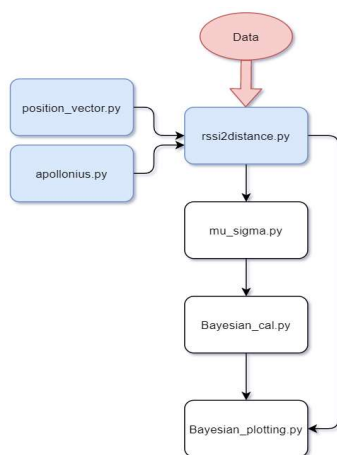
2. 주요 코드 설명



<코드 흐름>

이름	수정된 날짜	유형
__pycache__	2021-08-22 오후 5:08	파일 폴더
Data	2021-08-22 오후 2:56	파일 폴더
results	2021-08-22 오후 2:56	파일 폴더
apollonius.py	2021-08-03 오후 2:10	PY 파일
Bayesian_cal.py	2021-08-22 오후 3:07	PY 파일
Bayesian_plotting.py	2021-08-22 오후 5:08	PY 파일
mu_sigma.py	2021-08-22 오후 5:08	PY 파일
position_vector.py	2021-08-22 오전 4:25	PY 파일
rssi2distance.py	2021-08-17 오후 5:10	PY 파일

<코드 실행에 필요한 파일 목록>



```

Sample_data = []
count = []
# 같은 시간 Data에서 Combination으로 2개씩 추출 후 Sample_data list에 저장.
for i in range(0, len(time_data)):
    if len(time_data[i]) >= 2:
        Sample = list(itertools.combinations(time_data[i], 2))
        Sample_data.append(list(Sample))
        count.append(len(Sample))
        # Check
        # print(Sample)
        # print(len(Sample))
    elif len(time_data[i]) < 1:
        continue

sum_count = sum(count)
lenSample_data = len(Sample_data)
# Check
print('Sample_data')
print(Sample_data)
print(lenSample_data)
  
```

<같은 시간에서 데이터를 뽑아내는 코드>

- rssi2distance.py에서 Data 폴더에서 저장된 csv 파일을 읽어와 같은 시간에 대해서 조합(Combination)으로 Sample_data에 저장.
- Sample_data 형태.
 $[[([time, minor, rssi], [time, minor, rssi]), ([\dots], [\dots]), \dots, ([time, minor, rssi], [time, minor, rssi]), ([\dots])]]$
- itertools.combinations를 사용하면 tuple로 추출.

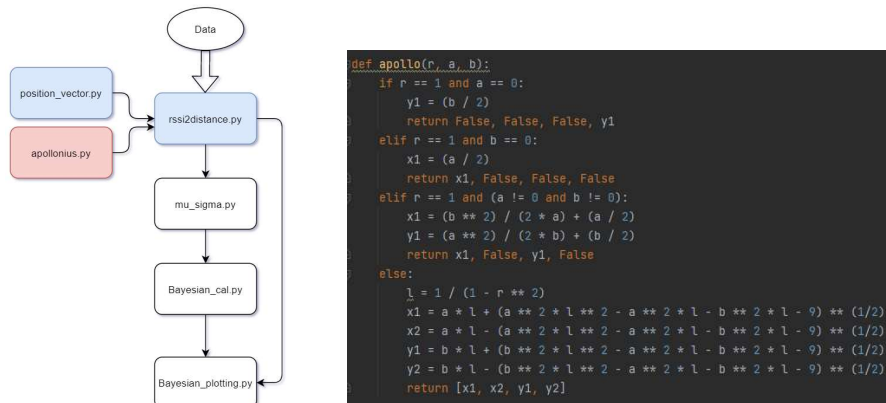
```

for i in range(0, len(sample_data) - 1):
    len1 = len(sample_data[i])
    for j in range(0, len1):
        # Minor값 같을 때
        if sample_data[i][j][0][1] == sample_data[i][j+1][1]:
            continue
        else:
            # Sample_data에서 받은 Data의 RSSI가 2개
            a, b = dirvector(int(sample_data[i][j][1][1]), int(sample_data[i][j+1][1]))
            rssdif = abs(int(sample_data[i][j][0][2]) - int(sample_data[i][j+1][0][2]))
            ratio = 10 ** (rssdif / 20)
            apollo_data = apollo(ratio, a, b)
            if (a == 0 and b == distance) or (a == 0 and b == -distance) or \
               (a == distance and b == 0) or (a == -distance and b == 0) or \
               (a == distance and b == distance) or (a == distance and b == -distance) or \
               (a == -distance and b == distance) or (a == -distance and b == -distance):
                # rssdif가 1 ~ 5일 때 Apollonius 원이 크게 그려지기 때문에 문 닫을 처리.
                if rssdif < 5:
                    if apollo_data[0] > halfdis or apollo_data[0] < -halfdis:
                        apollo_data[0] = False
                    if apollo_data[1] > halfdis or apollo_data[1] < -halfdis:
                        apollo_data[1] = False
                    if apollo_data[2] > halfdis or apollo_data[2] < -halfdis:
                        apollo_data[2] = False
                    if apollo_data[3] > halfdis or apollo_data[3] < -halfdis:
                        apollo_data[3] = False
            intercept.append(sample_data[i][j][0][0])
            intercept.append(int(sample_data[i][j+1][0][1]))
            position.append(a)
            position.append(b)
            position.append(rssdif)
            position.append(11111)
            position.append(sample_data[i][j+1][0][0])
            position.append(apollo_data)

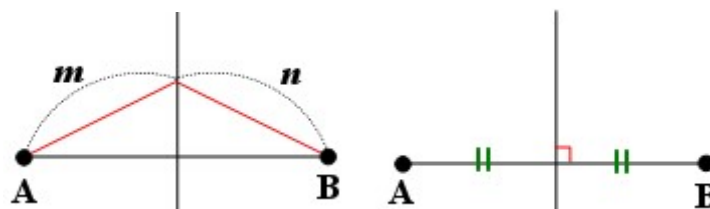
```

<두 개의 RSSI를 받아 처리>

- Sample_data에서 Minor값이 이웃하지 않거나 같을 경우 data 사용X
- 두 개의 RSSI 신호를 이용하여 아폴로니우스 원에 절편값을 계산할 때, RSSI값의 차이가 5 이하이면 아폴로니우스 원이 너무 크게 그려지는 문제가 있음.
- 이를 해결하기 위해 두 신호의 RSSI 차이가 5 이하일 때 ± 10 범위를 넘어가면 False처리.
- 결과값을 Intercept 리스트에 append, Position 리스트는 벡터와 두 RSSI의 차이, 절편값을 확인해보기 위해 따로 저장.



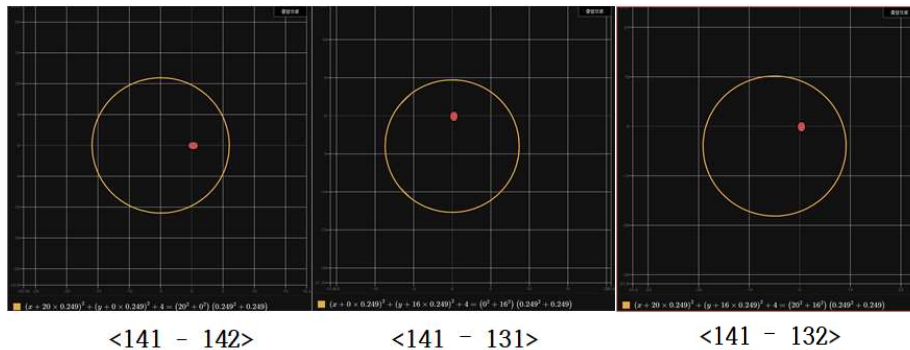
<조합으로 뽑아낸 Sample_Data에서 아폴로니우스 원 계산>



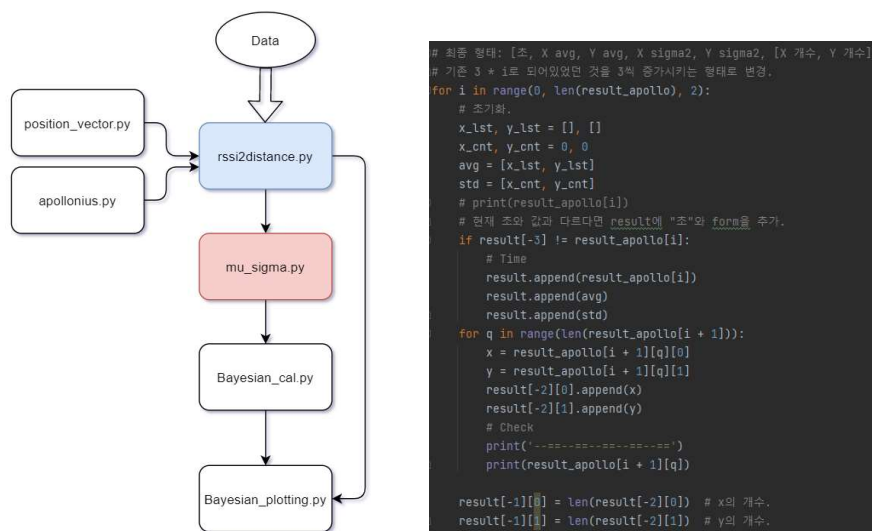
<ratio = 1일 때, 예외 Case>

- rssi2distance.py에서 Apollonius.py를 호출하여 아폴로니우스 절편 계산.
- ratio = 1일 때 예외 처리.

아폴로니우스 원(Apollonius Circle) 예시



- 빨간색 점이 원점(0, 0)
- 아폴로니우스 원을 그리고 원의 절편값을 list에 append.
- rssidiff가 5 이하일 때, 아폴로니우스 원이 매우 크게 그려짐.



<계산을 위해 data 형태 수정>

- Intercept를 이용하여 베이지안 계산을 위해 mu_sigma.py에서 같은 시간일 때의 x, y 좌표의 평균과, 표준편차 계산하기 위해 data 수정.

최종 Data 형태.

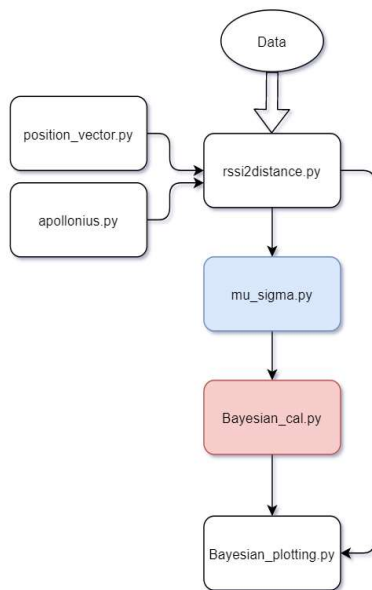
[time, x_avg, y_avg, x_sigma, y_sigma, [x_len, y_len]

[time, x_avg, y_avg, x_sigma, y_sigma, [x_len, y_len]

...

[time, x_avg, y_avg, x_sigma, y_sigma, [x_len, y_len]

[time, x_avg, y_avg, x_sigma, y_sigma, [x_len, y_len]



```

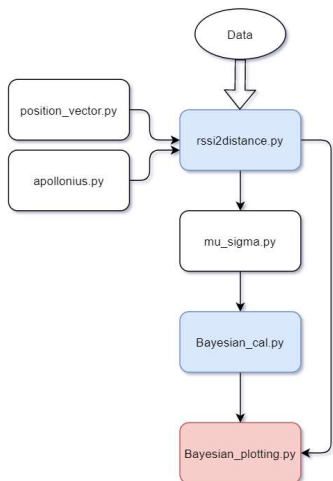
for i in range(0, data_len, 5):
    # Time Check.
    # print('time')
    # print(mu_sigma.result_summary[i])
    Bayesian_result.append(mu_sigma.result_summary[i])
    xavg = mu_sigma.result_summary[i + 1] # xmu
    yavg = mu_sigma.result_summary[i + 2] # ymu
    xsigma = mu_sigma.result_summary[i + 3] # xsigma
    xsigma2 = xsigma ** 2 # xsigma2
    ysigma = mu_sigma.result_summary[i + 4] # ysigma
    ysigma2 = ysigma ** 2 # ysigma2
    X_N = mu_sigma.result_summary[i + 5][0] # 원소 x의 갯수
    Y_N = mu_sigma.result_summary[i + 5][1] # 원소 y의 갯수

    # xx = np.linspace(1.8, 2.2, 1000)
    np.random.seed(1)
    # Intercept avg, sigma => mu, sigma
    # 이전 mu, sigma => mu0, sigma0
    for j in range(4): # 3차 추정.
        # 데이터를 정규 분포로.
        X = sp.stats.norm(xavg).rvs(X_N)
        Y = sp.stats.norm(yavg).rvs(Y_N)
        X_Hypermu0 = xsigma2 / (X_N * xsigma20[-1] + xsigma2) * xmu0[-1] + \
            (X_N * xsigma20[-1]) / (X_N * xsigma20[-1] + xsigma2) * x.mean()
        X_Hypersigma20 = 1 / (1 / xsigma20[-1] + X_N / xsigma2)
        Y_Hypermu0 = ysigma2 / (Y_N * ysigma20[-1] + ysigma2) * ymu0[-1] + \
            (Y_N * ysigma20[-1]) / (Y_N * ysigma20[-1] + ysigma2) * y.mean()
        Y_Hypersigma20 = 1 / (1 / ysigma20[-1] + Y_N / ysigma2)

    if xmu0 == 0 or xsigma20 == 0:
        X_Hypermu0 = xmu0[-1]
        X_Hypersigma20 = xsigma20[-1]
    if Y_Hypermu0 == 0 or Y_Hypersigma20 == 0:
        Y_Hypermu0 = ymu0[-1]
        Y_Hypersigma20 = ysigma20[-1]
  
```

<Bayesian 계산>

- mu_sigma에서 계산된 avg, sigma를 이용하여 Bayesian_cal.py에서 베이지안 계산.



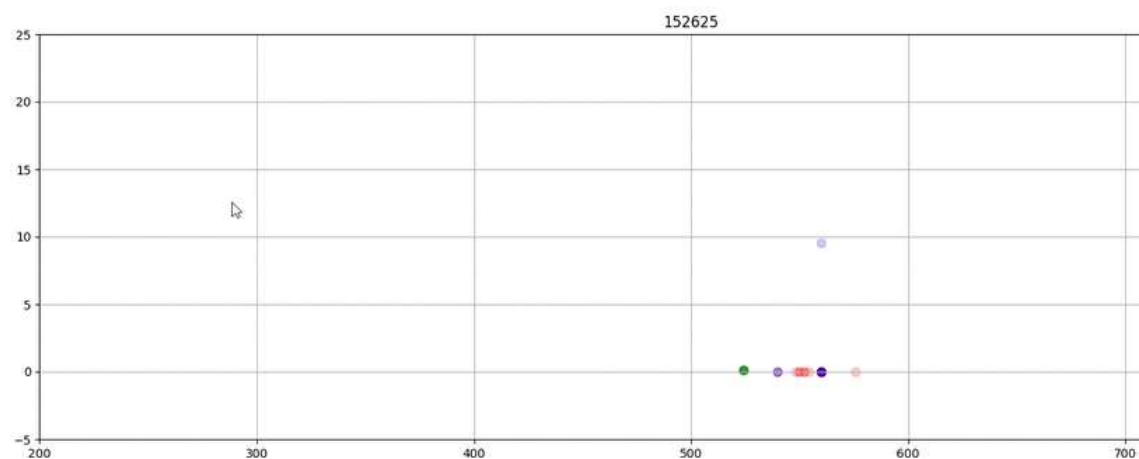
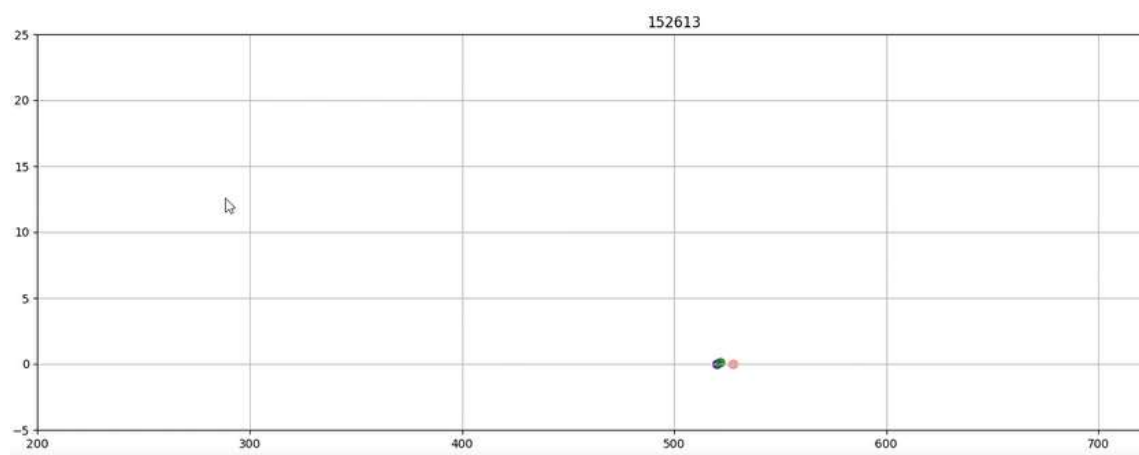
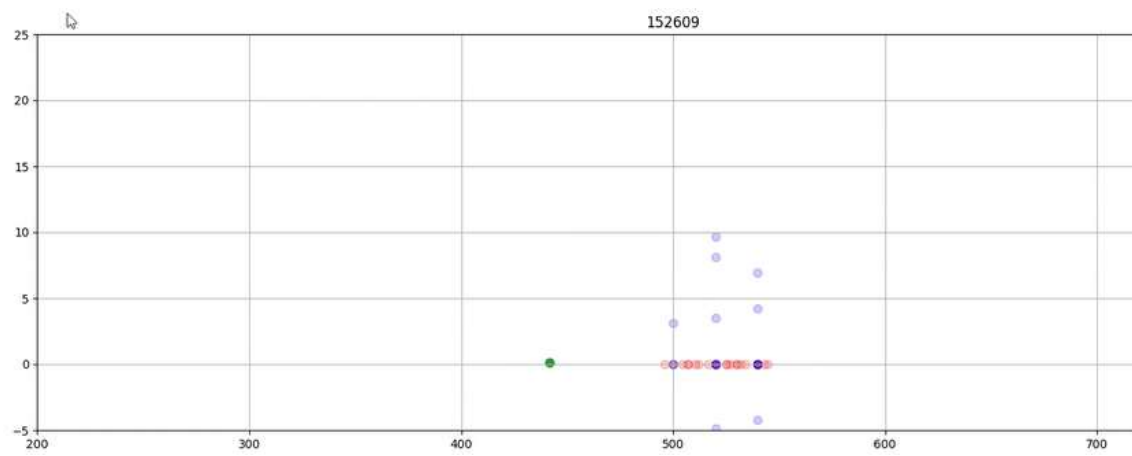
```

q = 0
for i in range(0, rssi2distance.1.sum_count):
    # count = 0
    for j in range(2):
        plt.scatter(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + j][0], posvector(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2])[0], s=50, c='r', alpha=0.2)
        plt.scatter(posvector(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2])[0], rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2][1], s=50, c='b', alpha=0.2)
    plt.title(rssi2distance.1.intercept[3 + 4])
    # print('check')
    # print(rssi2distance.intercept.index(rssi2distance.intercept[3 + 1]))
    # print(rssi2distance.count.index(rssi2distance.count[1]))
    if (rssi2distance.1.intercept[3 + 1] != rssi2distance.1.intercept[3 + 4 + 1]): # 현재 시간과 다음 시간과 다르다면.
        # for q in range(0, mu_sigma.1.resolution, 0.1):
        plt.scatter(Bayesian_cal.Bayesian_result[q + 1],
            posvector(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2])[0], posvector(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2])[1], s=50, c='g', alpha=0.8)
        plt.scatter(posvector(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2])[0], posvector(rssi2distance.1.intercept[3 + 1 + 2])[1], s=50, c='g', alpha=0.8)
        # plt.scatter(mu_sigma.result_summary[q + 1],
        #     posvector(rssi2distance.intercept[3 + 1 + 2])[0], posvector(rssi2distance.intercept[3 + 1 + 2])[1], s=50, c='g', alpha=0.8)
        # plt.scatter(posvector(rssi2distance.intercept[3 + 1 + 2])[0],
        #     mu_sigma.result_summary[q + 2] + posvector(rssi2distance.intercept[3 + 1 + 2])[1], s=50, c='g', alpha=0.8)
        q = q + 1
    plt.pause(0.1)
    plt.clf()
    plt.grid()
    plt.xlim(200, 800)
    plt.ylim(-5, 95)
  
```

<Plotting>

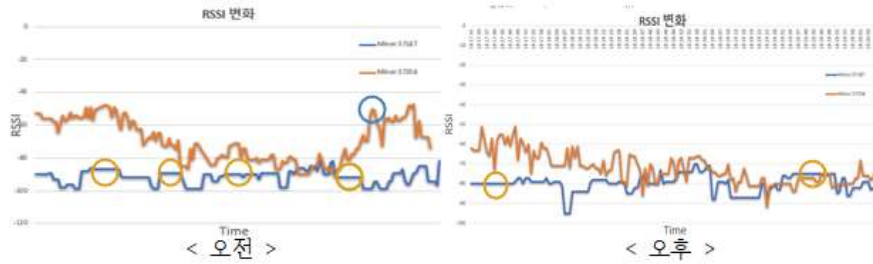
- Bayesian_plotting.py는 아폴로니우스 원과 베이지안을 통해 얻은 점을 같은 시간에 대해서 plotting.

3. 동작 예시

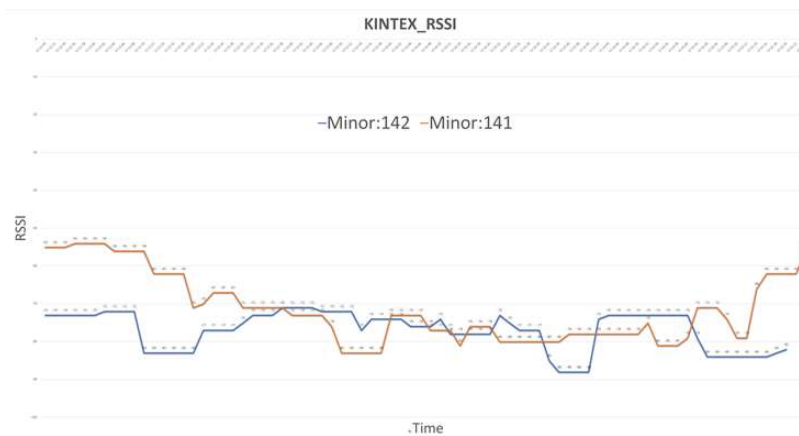


4. 해결해야 할 것.

Case 1.

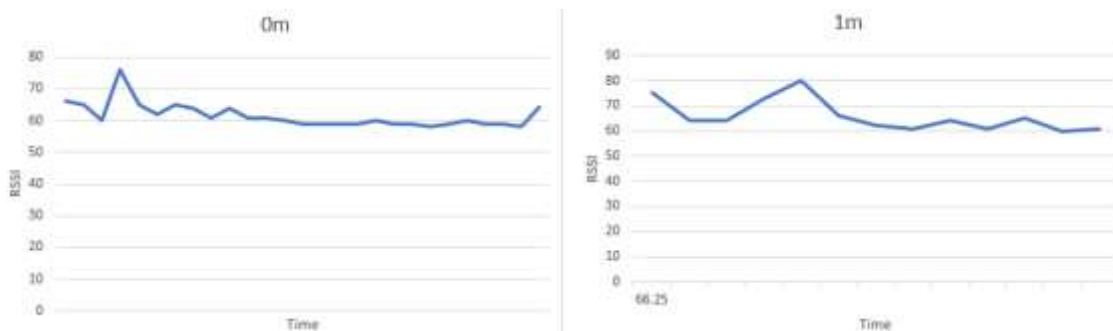


<Vestella 앞 복도 RSSI Data>

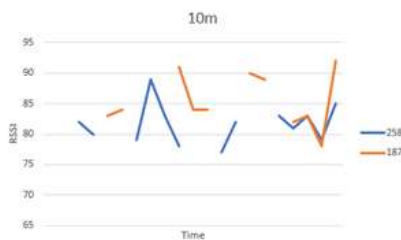


<KINTEX RSSI Data>

- 이웃한 두 신호를 이용하여 베이지안 사용
Flat한 부분이 신호를 받지 못하는 경우. 이 때 이전 신호를 최신 신호로 업데이트



<가까운 거리에서의 RSSI 수신 그래프>



- 가까운 거리에는 RSSI신호 수신이 양호.
- Beacon과 Beacon 사이의 거리가 20m일 때 중간 지점에 갈수록 신호를 받지 못하는 경우가 多.
- Test 폰에 따라서 수집되는 Data의 양의 차이 大.
- 수신이 좋지 못한 핸드폰은 신호를 받지 못하거나 한 개의 신호만 계속 받아와 Data를 사용할 수 없음.

<먼 거리에서의 RSSI 수신 그래프> - 수신이 좋은(최신 폰) 핸드폰을 사용할 경우 중복되는 Data 多

Case 2.

152610 [8.749105729401052, False, False, False]	153
152610 [False, -7.521517979604354, False, False]	153
152610 [9.373050468158027, False, False, False]	153
152610 [-10.0, False, False, False]	153
152610 [False, -8.749105729401052, False, False]	155
152610 [9.373050468158027, False, False, False]	153
152610 [9.373050468158027, False, False, False]	153
152610 [False, -8.131048082198735, False, False]	153
152610 [10.0, False, False, False]	153
152610 [9.373050468158027, False, False, False]	151
152610 [False, -8.131048082198735, False, False]	155
152610 [False, -8.131048082198735, False, False]	153
152610 [-10.0, False, False, False]	155
152610 [9.373050468158027, False, False, False]	151
152610 [False, -8.131048082198735, False, False]	155

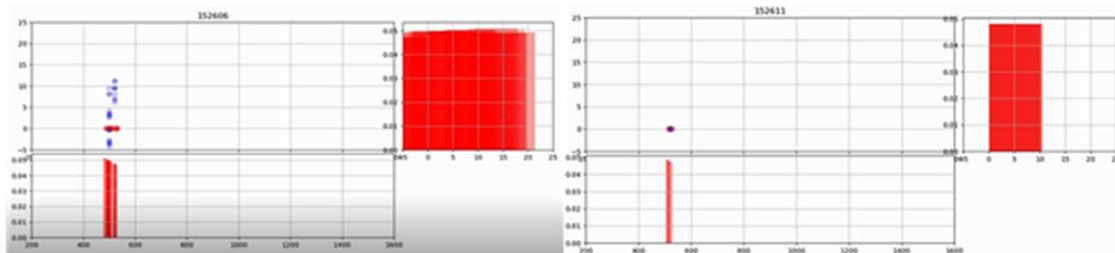
- 아폴로니우스 원 절편값이 <Figure 1>과 같을 때
152610, [(528.7491057294011, 0)],
152610, [(512.4784820203956, 0)],
152610, [(529.373050468158, 0)],
...
152610, [(530.0, 0)],
152610, [(509.373050468158, 0)],
152610, [(531.8689519178013, 0)]
y값이 모두 0일 때 avg와 std가 모두 0.

$$\frac{1}{\sigma_0'^2} = \frac{1}{\sigma_0^2} + \frac{N}{\sigma^2}$$

ZeroDivisionError 발생.

<Figure 1>

Case 3.



- Data가 얼마나 응집해있나 보여주기 위한 Histogram plot이 필요.
- 또한, Bayesian의 결과에 신뢰성을 높이기 위해 필요.

참고자료.

아폴로니우스 원 구하는 공식

<https://m.blog.naver.com/PostView.naver?isHttpsRedirect=true&blogId=brian0409&logNo=60212380661>

<https://m.blog.naver.com/PostView.naver?isHttpsRedirect=true&blogId=10baba&logNo=220727889661>

<https://jwmath.tistory.com/98>

베이지안 이론

Choi Yung Ji. "RnD_Report_PositioningCalibration." 210521. Bayesian Estimation.