# 中華民國第60屆中小學科學展覽會

## 作品說明書

高級中等學校組 地球與行星科學科

### 佳作

051909

## 海洋雙渦漩系統之探究

學校名稱:國立臺南第一高級中學

作者:	指導老師:
高二 周秉陞	施怡如
高二 陳仕恩	林珈樺

關鍵詞:雙渦漩系統、中尺度海洋渦漩、遙測資料分析

#### 摘要

本研究透過分析海表面溫度及衛星測高等遙測資料、觀察海洋雙渦漩系統,並且以U、V兩方向流速數據繪製流線進行比對,我們追蹤紐澳之間以及 澳洲西邊的八組雙渦漩系統,發現雙渦漩系統遇到地形邊界會分開並退回,另 外還能將溫暖的海水帶向高緯度。我們又以實驗模擬雙渦漩系統,探討其構 造、並且確認雙渦漩系統會互相傳遞物質與熱量,以及攜帶物質與熱量前進。 另外當雙渦漩系統連結處遇到較細小的阻礙物時,會先斷開,通過障礙物後立 刻又會接上;當遇到大型阻礙物時,雙渦漩則會順著邊界彼此分開並退行;當 雙渦漩系統往水深愈來愈淺的水域移動時,渦漩垂直結構會傾斜,下方連結處 移動較慢,雙渦漩會平行等深線先靠近再分開,而後沿著邊界退行。

#### 壹、研究動機

高一地科課上到海流時,老師讓我們看全球海流實際流向觀測紀錄,除了 幾道主要的海流外,我們還看到許多打轉的渦漩,讓我感到十分新奇,於是查 詢渦漩相關的資料,讀到一則 University of liverpool 發布的有趣新聞:大多朝向西 方移動的渦漩中, Chris Hughes 教授觀察到有個雙渦漩系統大約花了六個月的 時間由西向東穿越塔斯曼海,而且行進速度是普通渦漩移動速度的十倍。這 則新聞吸引我們的注目,使我們想研究雙渦漩系統。

在搜尋資料的過程,我們發現可以透過實驗的方法製造出雙渦漩系統, 因此我們希望可以利用衛星觀測資料來分析雙渦漩系統外,並透過實驗來了 解雙渦漩系統的構造、能量傳遞情形,以及影響其行進與消散的因素。

#### 貳、研究目的

一、分析衛星資料以確認、了解雙渦漩系統之生成、結構、行經路徑與消散
 二、透過實驗了解雙渦漩系統的構造。

三、透過實驗了解雙渦漩系統的物質與熱量傳遞情形。

四、透過實驗了解雙渦漩系統行進與消散的影響因素。

1

### 参、研究設備及器材

一、使用軟體:

SNAP 衛星影像處理軟體、ENVi IDL 交互數據語言、Tracker 影片分析軟體、

Excel,Word 文件軟體

二、實驗材料



#### 肆、研究過程

#### 一、研究架構:



圖 13、研究架構圖

#### 二、相關理論與文獻:

(一)中尺度海洋渦漩 (Mesoscale eddy):

中尺度海洋渦漩是一種受海流、風場或海底地形影響之海水旋轉的自然 現象,其渦漩半徑約介於 10~100km 之間,在大洋中,可能受羅斯倍波 影響而往西傳遞,前人研究指出,西北太平洋海域的中尺度渦漩平均存 活時間約為 18 週,平均半徑約為 85 公里 (Wyrtki et al., 1976; 廖, 2010; Liu et al.,2012; Cheng et al., 2014; 鄭, 2017)

中尺度渦漩攜帶了極大的動能,在海洋物質與能量的傳遞上,扮演重要 的角色,他能將深層冷水或營養鹽帶至表層,也可將表層暖水帶至深 層,除了垂直向的影響,隨著渦漩水平移動,也能將物質與能量攜帶至 遠方。 中尺度渦漩的旋轉方向可以分成氣渦漩以及反氣旋渦,北半球的氣旋渦 為逆時針旋轉,反氣旋渦為順時針旋轉,而南半球旋轉方向則反之,如 圖 14 呈現的關係。



圖 14、以北半球為例的渦漩

(二)海洋雙渦漩系統:

在海上偶爾會產生一對渦漩相連移動的現象,當海洋雙渦漩系統出現時,它們的移動速度比一般的渦漩快得多,而且不一定往西傳遞。氣旋 渦與反氣旋渦共同組成一對雙渦漩系統,而且雙渦漩的底部可能相連 通,彼此可以傳遞物質與能量,如附圖15。



圖 15、圖片取自:(Hughes and Miller,2017)

(三) 雙渦漩系統的立體結構:

前人研究推測兩個渦漩可能彼此相連、底部相通(Hughes and

Miller,2017),這與 Physics Girl 的視頻 Crazy pool vortex 類似,由其模擬 實驗的影像中我們可以清楚看出雙渦漩的立體結構,而且兩渦漩可以一 起移動,我們參考其方法設計實驗。

根據亥姆霍茲定理,對於無黏性、正壓流體受外力產生之渦漩會符合下 列三個定理(維基百科):

第一定理:渦線的強度沿著渦線方向始終保持不變。

第二定理:渦線在流體中不會自行產生或消失,只能首尾相接、沿伸至 無窮遠處或終止於邊界處。

第三定理:在沒有外力作用的情形下,無旋流動始終會保持無旋形式。 所以我們推測雙渦漩應屬於第二定理中「終止於邊界處」,即雙渦旋在 海氣邊界開始與結束。



圖 16、渦漩系統的立體結構

(四)雙渦透鏡:

我們從模擬視頻中可以看到雙渦漩系統形成時,其渦漩下方可以看到 兩個明顯的暗斑。這兩個暗斑是因為水與空氣折射率不同導致渦漩中心 下凹處如同凹透鏡的效果,能使光線發散產生暗斑,這可以做為模擬實 驗中追蹤渦漩的參考之一。

#### 伍、研究方法與結果

探究一 以衛星遙測資料分析觀察海洋雙渦漩系統

我們藉由分析衛星遙測數據來了解海洋雙渦漩系統,研究方法如下:

- 一、在本研究中,以海水的 SST 輔以 SLA 作為渦漩存在的判斷,並且輔以 UCUR、VCUR 繪製的流場增益我們追蹤渦漩的效果:
  - (一) SST(sea surface temperatures , ℃):海水的表面溫度。
     本研究選用 SST 資料是單傳感器多衛星的 SSTfnd 產品,使用
     AVHRR 儀器對所有可用的 NOAA 繞極軌道衛星的觀測結果得出。它
     以 0.02deg x 0.02deg 圓柱等距投影圖的形式提供。
  - (二) SLA(sea level anomalies, m):海平面高度異常。

本研究選用 SLA 資料是澳大拉西亞地區的網格化海平面異常,其繪製使用了經過偏移,經去平均值內插。

- (三) UCUR:向東為正的東西向海流流速。
- (四) VCUR:向北為正的南北向海流流速。
- 二、衛星遙測數據來自 IMOS(澳洲政府支持之國家合作研究)提供的澳洲及紐西蘭的海域相關資料。我們可以從網頁上取得各式各樣的資料,只需要挑選遙測項目(SST、SLA),再選取經緯度以及時間序列,最後下載時設定成NetCDF(.nc 檔),等待申請核可後就可以下載並使用該項資料。



圖 17、IMOS 遙測數據下載

- 三、參考 W.Hughes 所觀測的九個海洋雙渦漩系統,本研究選取其中八組雙渦 漩系統存在時的數據,起始年份分別為 2002、2003、2006、2010(前四組資 料東經 140°~180°,南緯 30°~50°)、1999、2000、2001、2006 (後四組資料東經 90°~120°,南緯 30°~45°),其存續期間依各個雙渦漩系統而異。
- 四、資料處理與分析:
  - (一) 本研究首先藉由 SNAP 軟體檢視海水表面溫度(SST)和海面高度差異 (SLA)等衛星資料。

使用 SNAP 軟體除了能檢視衛星資料的資訊之外,還能將整個檔案 (NetCDF)匯出成 ENVI 格式,以利後續使用 ENVi IDL 讀取及繪圖



圖 18、SNAP 軟體介面

(二) 接著使用 IDL(有使用 ENVi 函數庫)將衛星資料讀出(地圖投影為麥卡 托投影),並經過調整以 color table33 著色匯出成多張圖片,而後在圖 上標註日期、經緯度。

新宿寨 彩方案 打限 信手 素	TH NN N ST AN AU AL AN AL AL ANA A THE ANA A THINK AN			
○ 1111日 ○ 11111日 ○ 1111日 ○ 11111日 ○ 11111日 ○ 11111日	E <sup>24</sup> O 🔯 INESC INCIS Plot 382 April 3			- 1
e	1			
si Driut	<pre>Fire Name_Date(set 2014</pre>	une par con rusadi.an nasta superiorita prime 20 harris (Maliade, 20 harris (Maliade, 20 harris (Maliade,	') Files) (*. 122',	*22
	e.			>
Miclum a c  0 +085 Th: Version 8.4, Micros IDL>	ant. Windows (Minil xWa_64 m64), (c) 2014, Repuir Visual Terormation Solutions, Tec. Result	CNUsers/user	- <b>-</b>	0

圖 19、IDL 介面

(三) 讀取 SLA 附帶資料的海流資訊(UCUR、VCUR),使用 IDL 繪製流線 (streamline),分別疊在 SST 及 SLA 上,能劃出海洋渦漩的範圍,南 半球逆時針渦漩在 SLA 上多呈現正異常(渦漩中心比平均海平面 高),而順時針渦漩多呈現負異常(渦漩中心比平均海平面低),有海 洋渦漩的地方也可以在 SST 圖中看出範圍。



- (四) 本研究判斷海洋渦漩的定義:
  - 1. 流線所呈現的樣貌近似橢圓或圓形。
  - 2. 渦漩中心定義為該封閉流線內異常值最高或最低的點。
- (五)最後將各時間的圖片輸出成連續的gif或影片檔案,以利我們觀察海 洋資料
- 五、本研究中觀察的雙渦漩系統有八組,我們將其分成紐澳之間 (東經 140°~180°,南緯 30°~50°)及澳洲西部(東經 90°~120°,南緯 30°~45°)海域兩類:
  - (一) 東經 140°~180°, 南緯 30°~50°:
    - 本範圍我們共分析四組雙渦漩系統,取其中一組呈現在第2點, 其餘資料在附錄中呈現。
    - 我們標記 2010-2011 間出現的雙渦漩系統(從 6/25 穩定存在起每隔 十天標示其位置),分別以藍色、紅色代表雙渦漩位置,這組是最 典型的雙渦漩系統,存續時間長、能明顯辨別,並且由西邊向東 邊移動。



- (二) 東經 90°~120°, 南緯 30°~45°:
  - 本範圍我們共分析四組雙渦漩系統,取其中兩組呈現在第2點與
     第3點,其餘資料在附錄中呈現。
  - 這組是存在於 2000~2001 年的雙渦漩系統標記結果,其存續期間 約七個月,這組雙渦漩系統主要向西南方移動。



 這組是存在於 1999~2000 年間的雙渦漩系統標記結果,其存在時 間約十個月,雙渦漩系統一開始向西南方移動,隨後方向朝南, 之後又往東南方移動,而在最後一個月在原地滯留。



#### 探究二 以實驗模擬觀察雙渦漩系統

一、雙渦漩系統實驗模擬方法

(一)我們搭建了一組實驗設備,它是由壓克力水槽、支架、量角器、塑膠板及光碟組成。我們將其組裝為旋轉裝置(支架、量角器、塑膠板)與
 渦漩產生裝置(光碟),我們可以從量角器中讀出旋轉角度,能夠穩定的模擬雙渦漩系統。



圖 25、雙渦漩系統實驗模擬

(二)在大部分的實驗中,我們撒上金蔥粉以利進行在水槽中的渦漩追蹤(不 影響渦漩運動的狀況下),而且我們發現,當渦漩行進時並不會擾動水 槽底部的亮粉,那麼代表渦漩的行進過程,水槽底部並不會對雙渦漩 系統產生影響,在它生成之後我們模擬的是自由不受干擾的渦漩行 為。



圖 26 下方方框底部亮粉沒有擾動

(三)本研究使用 Tracker 進行影片分析,藉由量尺測量算出移動距離、雙渦 漩系統連心距離,並且在固定間隔時間追蹤渦漩移動情形。



圖 27、以 Tracker 進行影片分析

- 二、檢視雙渦漩系統的構造:
  - (一)實驗方法:



圖 28

經由小規模的試做與調整,我們的實驗主要採用以下參數(在本設備中 表現最佳)進行實驗:

- 1. 吃水深度 H=8cm
- 2. 出入水面夾角 θ=112°
- 3. 出入水面時距 T=2s
- (二) 實驗流程:
  - 1. 重複進行5次實驗,並錄影(俯視與側視雙渦漩系統)。
  - 以 Tracker 分析,測量雙渦漩系統之連心距、渦漩深度與雙渦漩系 統移動速度,並且計算平均值。
- (三) 實驗結果:



圖 30、tracker 分析雙渦漩的構造

	第一次	第二次	第三次	第四次	第五次	平均
連心距(cm)	10.7	11.5	11.1	11.8	12.4	11.5
渦漩深度(cm)	6.14	6.02	6.53	6.21	6.88	6.36
行進速度(cm/s)	4.8	4.6	4.5	4.8	5.0	4.7



圖 31

(四)結果分析與推論:

我們模擬雙渦漩系統並且觀察其運動情形,在我們的實驗裝置中,雙 渦漩系統可以穩定的往前移動,不受底部影響,所以我們可以藉此實驗 裝置模擬雙渦漩系統的能量傳遞情形與使其消散的影響因素。

三、雙渦漩的物質與熱量傳遞:

(一) 實驗方法與流程:

1. 物質傳遞實驗:

(1)在渦漩生成後馬上在兩渦漩表層滴加墨水,觀察墨水擴散情形。(2)以錄影紀錄實驗過程,重複五次實驗。

2. 熱量傳遞實驗:

(1)設置好實驗裝置,以電湯匙先行在燒杯中加熱,待實驗前將燒杯 連同加熱好的水沉入水槽的一側。

(2)產生雙渦時會有一個渦漩被加熱(夾帶熱水),以熱像儀錄影紀錄 熱量分布的動態影像,重複五次實驗。 (二) 實驗結果:

1. 物質傳遞實驗



圖 32、物質傳遞實驗

比較兩張圖片(節錄自連續過程),我們可以發現,在最初滴加墨水時(左圖),墨水在表層水面雙渦漩系統兩端,但隨著渦漩往前行進的過程,墨水往下漩移,並使連通的渦漩管道均有墨水。(右圖)

2. 熱量傳遞實驗



圖 33、熱量傳遞實驗

從四張圖片(節錄自連續過程)中我們可以發現,當我們將裝有熱水 的燒杯加入水槽一側,我們可以創造出一個熱區,此時我們製造 的雙渦漩系統主要有一個渦旋被加熱,在渦漩往前移動時,較熱 的渦漩會將熱量傳遞給另一個,並且從兩條明顯熱軌跡可推知兩 渦漩會夾帶熱水往前移動,並且沿途散布熱量。 四、地形作用對於雙渦漩的影響:

(一) 實驗方法與流程:

1. 細桿阻礙實驗:

在水槽中央擺放一支細桿,其位置約是雙渦漩系統移動時兩漩渦 中心連線中央處會經過之處,以錄影紀錄實驗過程,重複五次實 驗,觀察雙渦漩系統通過細桿之情形。



圖 34、細桿阻礙實驗裝置

2. 粗桿阻礙實驗:

在水槽中央擺放口徑較前一個實驗粗的粗桿,其位置約是雙渦漩 系統移動時兩漩渦中心連線中央處會經過之處,以錄影紀錄實驗 過程,重複五次實驗,觀察雙渦漩系統通過粗桿之情形。



圖 35、粗桿阻礙實驗裝置

3. 擋板阻礙實驗:

將水槽中央的粗桿換成擋板,並調整好設備,以錄影紀錄實驗過 程,重複五次實驗,觀察雙渦漩系統通過擋板的變化。

4. 地形坡度實驗:

將水槽傾斜擺放(與水平面夾角 14°),調整各設備,以錄影紀錄實 驗過程,重複五次實驗,模擬雙渦漩系統由深處移動至淺處的運 動情形



圖 36、地形坡度實驗裝置

- (二) 實驗結果:
  - 1. 細桿阻礙實驗:



圖 **37**、細桿阻礙實驗結果

我們將實驗影像以 0.167 秒為間隔標記出雙渦漩系統中心位置, 並且在 Tracker 上讀取座標值繪製軌跡圖,可以發現通過極細的桿 子後連心距稍微減小,但行進速度幾乎不受影響;另外對於雙渦 漩系統滴加墨水觀察,發現雙漩渦通過細桿後,仍能維持雙渦漩 系統的結構。

2. 粗桿阻礙實驗:



圖 38、粗桿阻礙實驗分析





#### 圖 39、粗桿阻礙實驗結果

我們將分析分為撞上粗桿前及撞上粗桿後(因為中間被支撐物遮 住),然後將影像以 0.175 秒為間隔標記出雙渦漩中心位置,並且 在 Tracker 上讀取座標值,並將兩個渦漩的軌跡依照座標點出繪 圖,我們可以發現通過粗桿後連心距變小(11.71cm→10.47cm),而 且點更密集,代表行進速度變慢。 3. 擋板阻礙實驗:



圖 40、擋板阻礙實驗分析



圖 41、擋板阻礙實驗結果

我們一樣點出各點座標並繪圖,擋板實驗中當雙渦漩系統撞上擋 板後兩者逐漸分開,在此同時,我們發現實驗裝置底部亮粉被擾 動,表示兩渦漩在分開的時候,渦漩擾動深度變深。渦漩在分開 後,沿著實驗裝置邊緣回退,如附圖41。 4. 地形坡度實驗:



圖 43、斜坡實驗(由深入淺)結果

我們讓雙渦漩系統由深處進入淺水區,並且一一標記行進座標, 按照不同顏色及箭頭方向依序移動,這組較為複雜所以本研究每 隔六分之一秒標記一次,可以觀察到雙渦漩系統一開始約略直線 前進(橘色箭頭),隨著水深變淺,前進速度變慢,而後進入更淺 的區域,兩渦漩會沿著等深線開始靠近(淺藍色箭頭),而後分開 (綠色箭頭),最後沿著實驗裝置邊界往後退(深藍色箭頭)。

- 一、衛星遙測分析與實驗模擬結果結合:
  - (一) 東經 140°~180°, 南緯 30°~50°:
    - 我們對 NOAA 提供的 seabed depth 繪圖,先標記出雙渦漩系統活 動範圍的地形圖,靠近沿岸的地區為較淺的環境。我們分析了四 組雙渦漩系統的移動路徑,發現它們多在澳洲東南方發展,可能 在向南移動時受到塔斯馬尼亞南部隆起(圖 44 、A 處)阻擋轉向東 移動,或是受東澳洋流分支轉向的影響。



圖 44、紐澳之間海底地形圖

- 2. 深入分析 2010.6 月開始發展的這組雙渦漩系統(圖 22),它在穩定往前移動狀態,速度約 17cm/s,遠高於西北太平洋往西移動的單渦漩移動速度(8.3cm/s)。當雙渦漩系統接近紐西蘭西側較淺的區域時, 行進速度會變慢(點更密集),並在水深約 1.5 公里處,雙渦漩開始分開,北側的渦漩一開始先沿著大陸坡邊緣往西北方移動,約四百多公里後,進入洋底盆地範圍持續向西北移動約兩百多公里;南側的渦漩則是順著原路徑南方退回,其退回路徑與原路徑蜿蜒相似。
- 参考我們的地形坡度實驗結果,我們推測當雙渦漩系統進入水深約
   3公里的海域,移動速度顯著降低的原因是因為受海床的影響,表示雙渦漩系統下方相連結構的影響範圍可達3公里深。

- 参考我們的擋板阻礙實驗與地形坡度實驗的結果,我們發現(圖 41、圖 43),由於雙渦漩系統的旋轉方向兩者相反,當我們面相渦 漩行進方向觀察,左側的渦漩為反時針旋轉,而右側的渦漩為順時 針旋轉,所以當雙渦漩系統移動到邊界遭受阻礙時,中間向前流動 的海流會往前推向邊界,而後向兩側流動,此力量將會推動兩個渦 漩分離。分析圖 45 中雙漩渦移進淺水區並受海床阻擋而退回的路 徑,我們推測雙渦漩會分開與退回的可能原因有:
  - (1) 遵循反射定律的結果。
  - (2) 雙渦漩系統相連結構底部帶動的水流受到海床阻礙向兩側分 流,並將渦漩向兩側帶開。
- 當渦漩分開後的路徑,可能受邊界地形(如衛星資料分析中的北側 渦漩)或受地形反射作用與海流影響(如南側渦漩),而持續移動。



我們從衛星資料中發現,分開的兩渦漩約同時消失,表示當雙渦漩
 系統因地形阻礙而分離時,兩個渦漩分到的能量大略相同。

#### (二) 東經 90°~120°, 南緯 30°~45°:

1. 這個區域存在的四組雙渦漩系統,相對於紐澳之間的雙渦漩系



統,存在於較開放的海域(圖 46),比較不受地形影響。

圖 46、 澳西邊海底地形圖

- 圖 24 中的海洋雙渦漩,其在 SST 圖上的呈現如圖 47,渦漩 A 為 順時針旋轉,渦漩 B 為逆時針旋轉,受艾克曼效應影響,A 為冷 渦,B 為暖渦,我們從衛星資料也可以看到 A 漩渦形成時,中心 水位較 B 渦漩低,水溫也較 B 渦漩低。
- 當兩渦漩開始往高緯度移動時,會將溫暖的海水往高緯度帶,如
   同我們的熱量傳遞實驗(圖 33)。



圖 47、海洋雙渦漩系統能量傳遞

- 圖 23 中的雙渦漩在往高緯度移動的過程,也同樣呈現相同的效果,其影像放在附錄的連結中。
- 根據我們的物質傳遞實驗與熱量傳遞實驗可知,當雙渦漩系統在移動時,會攜帶物質與熱量前進,此對海洋汙染、生態與緯度間熱量的交流,均會產生影響。
- 二、實驗模擬中的雙渦旋系統:
  - (一) 遇到阻礙物之移動與消散:

我們從細桿與與粗桿阻礙實驗中發現,當雙渦漩系統通過桿子時,兩 渦漩間的連結會先被斷開,但通過桿子後馬上又會連通起來,表示當 阻擋物相對於渦漩尺度不大時(細桿約佔連心距的 1/50,粗桿約佔連心 距的 1/15),渦漩雖會暫時被斷開,但是渦漩的能量與慣性還是會使它 們再次連結起來,不過由於結構曾被破壞,使其能量減弱,所以渦漩 連心距會下降且移動速度變慢。

(二) 地形對雙渦漩統的影響:

依據功能原理可以得到下列式子:

Ek @ (原動能)-Wf (摩擦做功)= Ek \* (末動能)

如果不考慮其他因素,當雙渦漩系統行經的水域海床深度愈來愈淺, 海床給移動水體的摩擦力將會愈來愈大,其會使渦漩運動速度減慢, 由於摩擦力會使渦漩的下方,即相連的中心處移動較淺處慢,就像折 彎一條繩子一樣,如果在總長度不變的情形下,拉扯繩子中點,必然 會使兩端彼此靠近。當表層兩渦漩靠近到一定程度,由於其旋轉方向 相反,因此會將彼此推開。

- 三、雙渦漩系統下方有連結之證據:
  - (一)我們很難有直接觀測資料證明雙渦旋系統下方有連結,因此我們經由 衛星資料分析,佐以實驗模擬,發現我們實驗所模擬出的底部相連雙 渦漩系統受阻礙時其移動速度與分離路徑,與衛星資料觀測相符。
  - (二)本研究分析區域(140°~180°E,30°~50°S 及 90°~120°E, 30°~45°S)中, 紐澳之間的單渦旋好發區位於 150°~160°E,30°~40°S,在此區域單渦旋的半徑有大有小,最大的渦漩半徑約有 130~150km,而在這個範圍之外,渦漩半徑會較小,約 40~70km。我們分析八組雙渦漩系統在其穩定移動時期,連心距約 80~110km, 2010 年紐澳之間的雙渦漩系統,我們使用SNAP 的量尺測距,一開始穩定移動時,雙渦漩連心距約介於 95~110km,而在轉彎時連心距可達 145km,隨後又恢復穩定的 95~110km,而在轉彎時連心距可達 145km,隨後又恢復穩定的 95~110km之間,而第二個轉折也是如此;在 1999 年澳洲西邊的那組 雙渦漩系統在穩定移動中維持 90~110km 的連心距,而 2000 年澳洲西邊產生的雙渦漩系統在穩定移動中維持 80~95km 的連心距,已知單一渦旋半徑一定小於 1/2 連心距,而且渦漩一起穩定移動時,連心距大致都維持,沒有特別的變化,甚至能一同轉向,所以我們推測雙渦漩系統下方有相連結。

25

#### 柒、結論

一、衛星遙測資料分析:

本研究透過分析 SST 及 SLA 搭配流線的資料觀察海洋雙渦漩系統:

- (一) 東經 140°~180°, 南緯 30°~50°: 在紐澳之間的雙渦漩系統不但向東方傳遞,而且在碰上地形邊界時會 分離並退回,之後各自消散,與我們的實驗模擬結果相似。
- (二) 東經 90°~120°, 南緯 30°~45°:

在澳洲西邊的雙渦漩系統,屬於開闊環境下的移動,我們觀察到雙渦 漩系統將溫暖的海水往高緯度帶。

- 二、實驗中模擬雙渦漩系統的研究結果,分成以下三個部分:
  - (一) 雙渦漩系統結構的觀測:

我們測量穩定雙渦漩系統結構,兩渦漩中心連線平均距離為11.5 cm、 而渦漩平均深度為6.36 cm、行進速度平均為4.766 cm/s。

(二)物質與熱量傳遞的觀測:

雙漩渦系統會互相傳遞物質與熱量,以及攜帶物質與熱量前進。

- (三) 阻礙物與地形對於雙渦漩系統的影響:
  - 雙渦漩系統通過桿子時會斷開,之後又馬上連通,但是因為能量 有減弱,因此雙渦旋的連心距會縮短,且行進速度變慢。
  - 當雙渦漩系統遇到大型阻礙物即擋板時,雙渦漩則會順著邊界彼此 分開並退行。
  - 當雙渦漩系統往水深愈來愈淺的水域移動時,渦漩垂直結構會傾斜,下方連結處移動較慢,雙渦漩會平行等深線先靠近再分開,而後沿著邊界退行。

### 捌、參考資料及其他

— 
 Cowern, D. (2014, November 23). Crazy pool vortex. Retrived from

<u>https://youtu.be/pnbJEg9r108</u>

 ∴ Chelton, D. B., Schlax, M. G., & Samelson, R. M. (2011). Global observations of nonlinear mesoscale eddies. Progress in Oceanography, 91(2), 167-216. doi:10.1016/j.pocean.2011.01.002

 — Hughes, C. W., & Miller, P. I. (2017). Rapid water transport by long-lasting modon eddy pairs in the southern midlatitude oceans. Geophysical Research Letters, 44, 12,375–12,384. doi:10.1002/2017GL075198

Helmholtz's theorems (n.d.). In Wikipedia. Retrieved June 26, 2020, from <u>https://en.wikipedia.org/wiki/Helmholtz%27s\_theorems</u>

五、廖允強(2010)。利用表面浮球及衛星高度計觀測北南海反氣旋渦漩。國立 中山大學海洋生物科技暨資源學系研究所碩士論文,高雄市。 取自 https://hdl.handle.net/11296/84spyg

 $\Rightarrow$  Liu, Y., Dong, C., Guan, Y., Chen, D., McWilliams, J., & Nencioli, F. (2012). Eddy analysis in the subtropical zonal band of the North Pacific Ocean. Deep Sea Research Part I: Oceanographic Research Papers, 68, 54-67.<u>doi:10.1016/j.dsr.2012.06.001</u>  $\pm$  Nycander, J. (1992), Refutation of stability proofs for dipole vortices,

Phys.FluidsA, 4, 467–476, doi:0.1063/1.858319. doi:10.1063/1.858319

八、鄭宜婷(2017)。全球超級颱風所引起的中尺度氣旋渦。國立中山大學海洋 科學系研究所碩士論文,高雄市。 取自 <u>https://hdl.handle.net/11296/79w2f4</u>

九、Zhang, Z., Tian, J., Qiu, B., Zhao, W., Chang, P., Wu, D., & Wan, X. (2016).

Observed 3D structure, generation, and dissipation of oceanic mesoscale eddies in the South China Sea. Scientific reports. <u>doi: 10.1038/srep24349</u>

+ • Wyrtki, K., Magaard, L., & Hager, J. (1976). Eddy energy in the oceans. Journal of Geophysical Research, 81(15), 2641-2646. <u>doi/abs/10.1029/JC081i015p02641</u>

#### 玖、附錄

一、本研究整理雙渦漩系統的衛星遙測資料,分別為 SST 及 SLA,將其繪製成圖片、動圖以及影片,歸類後儲存於雲端硬碟,可由以下網址或 QRcode 檢視。

https://drive.google.com/drive/folders/1Su9QQZjaOiFoP\_I6iJi55dCrB4tzYNbo?fbclid =IwAR2NJRUZ8dekHahezGYXXDV2XuUVyyHbSVhA6-YzZ8GAzXPbZpbYqQR\_XXI



圖 48、雲端 QRcode

- 二、未來展望:本研究目前已經探討雙渦漩系統的移動與消散,觀察兩者相伴移 動並且將物質熱量帶往不同地區,而且我們以實驗模擬出類似的結果,正 以此為基礎繼續深入研究:
  - (一)目前正在分析地轉流遙測數據,探討海流條件與雙渦漩系統移動的關係。



圖 49、海流流場

(二) 海洋雙渦漩系統成因之推論:

- 對於特定海流遇到海底山或是岸邊岬角,因地形因素產生配對的渦旋。
- 類似於我們實驗模擬的光碟裝置,若有一道快速的海流與周圍水體 產生流切,可能產生雙渦漩系統。



圖 50、成因示意圖

目前正針對雙渦漩可能的形成原因進行建模,藉由普林斯頓海洋模型 (POM)的相關方式進行數值模擬。

(三)未來將引入水色照相關於葉綠素的資訊,對於雙渦漩系統進行深入探究。

## 【評語】051909

本作品使用衛星影像分析加上設計水箱實驗來了解雙渦漩的 連結與相互作用。實驗製造會移動之雙渦旋系統,並在其移動路 徑上設置數種障礙,觀察並解釋各式障礙對雙渦旋系統移動之影 響,再以實驗結果討論影響澳洲與紐西蘭間海域雙渦旋系統移動 路徑變化之因素。實驗前對相關文獻與資訊有進行收集與瞭解, 結合水工實驗結果與自然現象之衛星觀測討論則是本作品之特 色。建議對實驗設計中,產生雙渦旋系統之機制再詳細說明。另 可於雙渦旋系統移動圖上加上等深線,利於討論地形對移動路徑 之影響。關於地形坡度對雙渦旋系統移動路徑之影響,實驗結果 與自然現況似不完全符合,可深入討論其原因。摘要可以加強主 要研究量化成果之呈現,實驗主要以結果主要以定性討論,比較 難以呈現水工實驗與衛星觀測分析結果是否相符,建議可以加強 量化之分析與討論。





# 研究目的

一、分析衛星資料以確認、了解雙渦漩系統之生成、結構、行經路徑與消散

- 二、透過實驗了解雙渦漩系統的構造。
- 三、透過實驗了解雙渦漩系統的物質與熱量傳遞情形。

四、透過實驗了解雙渦漩系統行進與消散的影響因素。



# 研究方法與結果

# 探究一 以衛星遙測資料分析觀察海洋雙渦漩系統

- 衛星遙測數據來自IMOS提供的澳洲及紐西蘭的海域相關資料。
- 一、SST(sea surface temperatures, ℃):海水的表面溫度。 本研究選用SST資料是單傳感器多衛星的SSTfnd產品,使用AVHRR儀器對所有可用的NOAA繞極 軌道衛星的觀測結果得出,並且以0.02deg x 0.02deg 圓柱等距投影圖的形式提供。
- 二、SLA(sea level anomalies, m):海平面高度異常。 本研究選用SLA資料是澳大拉西亞地區的網格化海平面異常,其繪製經過偏移,及去平均值內插。
- 三、UCUR:向東為正的東西向地轉流流速。
- 四、VCUR:向北為正的南北向地轉流流速。



- 五、使用IDL軟體讀取資料繪製成SLA圖、SST圖、geostrophic currents圖(地圖採用麥卡托投影),並 將連續圖片輸出成.gif格式
- 六、八組數據起始年份分別為2002、2003、2006、2010(前四組資料東經140°~180°,南緯30°~50°)

1999、2000、2001、2006 (後四組資料東經90°~120°, 南緯30°~45°)

- 七、本研究判斷海洋渦漩的定義:
  - (一)流線所呈現的樣貌近似橢圓或圓形。
  - (二) 渦漩中心定義為該封閉流線內異常值最高或最低的點。

# 東經140°~180°,南緯30°~50°:



圖B:此為我們自己發現標記的一組雙渦漩系統,一開始兩渦互相打轉,而後彼此一同向東南方移動,接著分離。

(向高緯移動者超出圖幅)



朝南,之後又往東南方移動,而在最後一個月在原地滯留。

# 探究二 以實驗模擬觀察海洋雙渦漩系統

# 檢視雙渦漩系統的構造:











一、參考地形坡度實驗結果,我們推測當雙渦漩 系統進入水深約3公里的海域,移動速度顯著 降低的原因可能是受海床的影響,參考我們 的模擬實驗結果,我們推測雙渦漩系統下方 相連結構的影響範圍可達3公里深。 推測雙渦漩會分開與退回的可能原因有: (1)遵循反射定律的結果。 (2)雙渦漩系統相連結構底部帶動的水流受到 海床阻礙向兩側分流,並將渦漩向兩側帶開。 二、經由這組我們所發現的雙渦漩系統,可觀察 到當雙渦漩系統在淺水區生成並移動時,可 能受海床摩擦力與海底地形影響而呈逆時針 旋轉,當其中一個渦漩與雙渦漩下方連結處



脫離海床影響時,可拉著另一個渦漩快速前 進,最後以穩定連心距往前移動。

三、渦漩A為順時針旋轉的冷渦,渦漩B為逆時 針旋轉的暖渦,當兩渦漩開始往高緯度移動 時,會將溫暖的海水往高緯度帶,如同我們 的熱量傳遞實驗。



、實驗所模擬底部相連雙渦漩系統受阻礙時其移動速度與分離路徑,與衛星資料觀測相符。 丌 、本研究分析區域中,紐澳之間的單渦旋好發區在150°~160°E,30°~40°S,在此區域單渦旋 五

最大的渦漩半徑約有130~150km,這個範圍之外渦漩半徑較小,約40~70km。雙渦漩系 統在其穩定移動時期,連心距約介於80~110km,而且渦漩一起穩定移動時,連心距大致 都維持,沒有特別的變化,甚至能一同轉向,所以我們推測雙渦漩系統下方有相連結。 結 論

一、衛星遙測資料分析:

本研究透過分析SST及SLA搭配流線及geostrophic currents的資料觀察海洋雙渦漩系統: (一)東經140°~180°,南緯30°~50°:

1.在紐澳之間的雙渦漩系統不但向東方傳遞,而且在碰上地形邊界時會分離並退回,之 後各自消散,與我們的實驗模擬結果相似。

2.我們自己發現一組雙渦漩系統,生成時因海底地形使其呈逆時針旋轉,當移動至較深 的海域後雙渦漩系統有相伴移動、分離並退回的現象。

3.由分析結果可以推論,雙渦漩系統底部相連的結構,影響深度可達3公里深。 (二)東經90°~120°,南緯30°~45°:

在澳洲西邊的雙渦漩系統,我們觀察到雙渦漩系統將溫暖的海水往高緯度帶。

- 二、實驗中模擬雙渦漩系統的研究結果,分成以下三個部分:
  - (一)雙渦漩系統結構的觀測:

模擬雙渦漩系統中心連線平均距離11.5 cm、平均深度6.36 cm、平均行進速度4.7 cm/s。

(二)物質與熱量傳遞的觀測:

雙漩渦系統會互相傳遞物質與熱量,以及攜帶物質與熱量前進。

(三)阻礙物與地形對於雙渦漩系統的影響:

1.雙渦漩系統通過桿子時會斷開,之後又馬上連通,但是因為能量有減弱,因此雙渦旋 的連心距會縮短,且行進速度變慢。

2.當雙渦漩系統遇到大型阻礙物即擋板時,雙渦漩則會順著邊界彼此分開並退行。

3.當雙渦漩系統往水深愈來愈淺的水域移動時,渦漩垂直結構會傾斜,下方連結處移動

較慢,雙渦漩會平行等深線先靠近再分開,而後沿著邊界退行。